



کتابت پیشہ
Ketabton.com

لیکوال: جلیل احمد ارمان

بِسْمِ الرَّحْمَنِ الرَّحِيمِ



د کتاب نوم: کائنات پیژندنه

لیکوال: جلیل احمد ارمان

تاریخ: 12/4/1399

د لیکولو موده:

فهرست

1	په کائنات باندی یو نظر
5	زموږ شمشی نظام
10	د فلکیاتو ځینی بڼیادی اصطلاحات
10	نظام محرود
11	دایره عظیمی
Error! Bookmark not defined.	کروي محرد نظام
11	طول البلد و عرض البلد
12	افقی نظام محرد
13	دایره البروج
15	زمانیه دایره (دایره زمانیه)
15	میل شمس
17	د نیمایی شپي لمر
18	شیرات
18	عطارد
20	زهره
22	د زهره و عطارد احتراق
23	خمکه
24	جوف ارض
24	جامد خلاف
24	مایع غلاف
25	هوایی غلاف
28	د خمکي عمر
28	د الله (ج) عظیم فضل
30	مریخ
Error! Bookmark not defined.	مشتري
35	زحل
38	یورینس

40	نيپتون
42	پلوتو
44	لکی لرونکي شيارې
45	د زينو لکی لرونکو شيارو پيژندنه
46	د لکی لرونکو يو مهم گروپ
47	په هوا کيدونکي وريخ
48	شهاب ثاقب
52	د شهاب ثاقب د ليدلو بهترينه وخت
52	د شهاب لوړوالی
52	د شهابونو سرعت
53	د ستورو نړۍ
58	ثنائي او ثلاثي ستوري او نجوم متهدده
58	متغير ستورۍ
59	د شمالي نيمه کره سماوي مجامع النجوم کهکشانونه
60	د منطقه البروج مجامع النجوم
60	د جنوبي نيمه کره سماوي مجامع النجوم
62	د ستورو فاصلي
66	نوري کال
69	د خينو غټو ستورو فاصلي
70	د ستورو جوړيدنه او جسامتونه
78	د ستورو د تودوخي درجه
83	د ستورو اصله رڼا، مطلق او ظاهري مقدارونه يي
90	د ستورو حرکتونه
96	ثنائي ستوري، ثلاثي ستوري او نجوم متعده
100	متغير ستوري، نووا (نوي ستوري) او سوپر نووا

سريزه

د مهربانه خداى په نامه

گرانو لوستونکو تاشي به په دغه کتاب کي د فضا يعنى زموږ د کائنات او د فلکي اجسامو په اړه به معلومات تر لاسه کړي.

په دغه کتاب کي تاسو به ډېر فلکي اجسام به وپېژنئ کوم چي مخکي تاسو ورسره نا اشنا به واست. لکه څرنګه چي ددغه کتاب نوم د کائنات تعارف دی نو په همدغه خاطر که تاسو د فلکي اجسامو په اړه معلومات تر لاسه کړي نو کائنات به وپېژنئ. لکه څرنګه چي دا کتاب د فلکیات په اړه دی. نو د فلکیات تعریف داسي دی چي دا هغه علم دی کوم چي آسماني اجسامو د مقام، جسامت، حرکات، کیفیت او د جوړښت څخه بحث کوي. په دوي کي په لومړي قدم کي لمر بيا سپوږمۍ او بيا شپاري او بيا نور ستوري دي او بيا شهابونه او نور داسي اجسام لکه لکۍ داره.

ملګرو لکه څرنګه چي دا کتاب فضائ دی نو څوک چي د فضا د کائنات او د فلکي اجسامو په اړه معلومات کوي هغه ته ساينسپوه يا ستور پوه او يا هم ايسټرونومرس وايي.

لکه څرنګه چي ټولو ته ښکاره ده چي د فضا علم د طبيعي علومو يوه برخه ده، ددغه علم مطالعه زموږ سره د کائنات او د فلکي اجسامو په جوړښت، ځانګړتياوو او پېژندنه کي مرسته کوي. دا ټوله شيان کوم چي په دغه کتاب کي ذکر شوي اکثرو سره قرآني آياتو نه هم راغلي دي. خو په ډېر افسوس سره زه دا وایم چي موږ او تاسو يوازي قرآنکریم لوستی دی، بس الفاظ او سورتونه مو په یاد دي خو په حقيقي معنی او مطلب باندی يي نه پوهیږو. په اوسنی عصر کي هر څرمره کشفیات چي شوي هغه ټوله د قرآنکریم په واسطه تر سره شوي دا ټوله د قرآنکریم لارښونه ده. نن ورځ چي هر څومره پرمختګ چي علم او ساينس کړی دی او يا يي کوي په هم هغه اندازه د الله (ج) د دين حقانيت څرګند کيږي. له نن څخه څه د پاسه ۱۴۰۰ کاله مخکي چي د اسلام سپېڅلی دين څه وايي دي نن ساينس کټ مټ هم هغه خبري راته کوي او ثابتوي. ملګرو د ۱۴۰۰ کاله مخکي خبري نن موږ ته ثابت کيږي آيا ۱۴۰۰ کاله مخکي ساينس وو يا د ساينس وجود لا نه وو خو بيا دغه خبري موږ ته په قرآنکریم کي يعنى زموږ په سپېڅلی کتاب کي راته ذکر شوه. خو موږ څه کوو نن زموږ د همدغه سپېڅلی کتاب خبري د نورو په واسطه کشف کيږي، ثابت کيږي او د هغوي په نامه سره ثبت کيږي او موږ لاسونه او پښی تړلي دی او پټه خوله ناست يو.

ملګرو خدای تعالیٰ خپل بندګان داسې دوست ګڼي لکه څرنگه چې مور او پلار يې ګڼي تر دغه حده چې له دوي څخه هم زیات هر څه چې انسانانو ته زیان رسوي هغه يې حرام کړي او هر څه چې ګټه رسوي هغه يې حلال کړي د استعمال اجازه يې ورکړي ده. د یو دیني عالم په قول هیڅ کوم ساینسي تجربه د شرعی نصوصو سره په ټکر کې نه شي راتلای او که چیرې احياناً واقع هم شي نو د دوو حالاتو څخه به خالی نه وي اول دا چې یا به ساینس تجربه به کامله نه وي نیمګړتیاوي به لری او یا هم ددغه برعکس تجربه به بشپړه وي خو د وخت علماء به يې د شرعی نص په استنباط به نه پوهیږي. نو یقیني خبره ده چې د اسلام دین د فطرت دین دی او د ساینس او تجربو سره په ټکر او تصادم کې نه واقع کېږي. که چیرې په افغانستان کې د بنوونې او روځنې هلې ځلې د لومړي سر څخه په پوره پراختیا سره تر سره شوي وای نو د نننیو ناخوالو، جنگ او جګړو او د تاوتریخوالی پر ځای به سوله او امن نیولې وای او د پردیو څخه به نن د خیر غوښتنه نه کیدای. په هر صورت په مختلف هیوادونو کې يې به خپلو بنوونو او روزنو کې د قرآنکریم معنی نه نیستی ده او داسې کشفیات يې کړي دي چې اوس مسلمانانو لاسونه او پښې ورته تړلي دي او د یوه مخه پوښه کیږي. له همدې امله ما د زیات وخت راهیسي دا هیله درلوده چې څرنگه د خپل ګرانو وروڼو او خوندو او ماشومانو د سالمې روزنې لپاره یو داسې مفید آثار ولیکم چې له یوې خوا زموږ وروسته پاته ټولنې د پرمختګ سبب شي او بلې خوا ته زده کوونکي او د زده کړې مینوال د اړتیا په صورت کې ترې استفاده وکړي.

الحمد لله
! البرحمين

په کائنات یو نظر

زموږ دغه کائنات د الله (ج) د قدرت یو په زړه پوري مثال دی. په دغه کې هر یو شي دنده مکمل او متوازن دي چې په دوي کې د نیمګړتیا رالیستلو ګنجایش نسته لکه عربیان چې د جاهلتوب په وخت کې د قرآن په مقابل کې د یو سورت په لیکلو عاجزه شوه. الله (ج) په خپل کتاب کې په وار وار سره په کائنات باندې د فکر کولو دعوت راکړي دی.

مثلاً په ۲۹ شپاره کې فرمایلي:

تبارک الذی بیده الملك وهو على کل شیء قدير. الذی خلق الموت والحیوة لیلوکم ایکم احسن عملاً وهو العزيز الغفور الذی خلق سبع سموات طباقاً ما ترى فی خلق الرحمن من تفاوت فارجع البصر هل ترى من فطورٍ ثم ارجع البصر کررتین ینقلب الیک البصر خاسئاً وهو حشیر

ترجمه: هغه ذات (الله) ډېر لوی او لوړ دی چې په لاس کېنې یې د کائناتو سلطنت دی او هغه پر هر شي باندې برلاشي دی. هغه ذات چې مرګ او ژوند یې پیدا کړ، تر څو چې تاشي وازمابي، وګوري چې ستاسو څخه کوم یو ډېر ښه عمل کوونکي دی، او هغه زورور هم دی او ښوونکي هم. هغه ذات چې لاندې باندې یې اوه آسمانونه یې پیدا کړل: (ای کتونکي) ته به د الرحمان په هستونه کېنې هېڅ راز نا اړوندي او توپیر ونه مومي. بیا سترګې واړوه، وګوره، ایا کومه نیمګړتیا دي چیرې تر سترګو کیږي؟ بیا بیا سترګې واړوه راواړوه، ستا نظر به ستومانه نامراده بېرته درستون شي.

بس په دغه کائنات کې فکر الهی منشاء ده. په دغه کائنات غټ غټ کهکشانونه دي د غټ غټ ستورو په شاوخوا ددوي شیارې دي د شیارو په شاوخوا بیا سپوږمۍ څرخي. د دوي ټولو تر منځ چې کومي فاصلې دي د دوي د منځ په فضا کې په لکهاوو شهاب ثاقب څرخي کوم چې دوي په نشان کې نیشې د کوم علم چې دوي ته شوي وي. د دم داره ستورو بیا جلا یوه دنیا وي کوم چې په خپلو خپلو مدارو کې روان د خپل په تکویني احکاماتو عمل کوي. ستورۍ جوړیږي ختم کیږي. کائنات له وسمیع څخه وسمیع تر کیږي او د خپل منطقي انجام ته منتظر دی. یو وخت وو دا

هيڅ هم نه وو مگر يوازي يو رب وو کوم چي الخالق دی، هغه له هميشه څخه وو او هميشه به وي هغه د چا محتاجه نه دی ټوله د هغه محتاج دي او يو داشي وخت به هم راشي چي دا هيڅ به هم نه وي او دی به خپله تاسو ته غږ کړي

لمن الملك اليوم؟

او خپله به جواب درکړي: الله الواحد القهار ولي چي هيڅوک به هم جواب ورکولو والا به نه وي. قانون د هغه پابند دی هغه د قانون لور دی. ددغه وسميع کائنات ته په کتو سره آيا دا خبره مو په فکر کي نه شي راتلاي چي د ادنا جنتی جنت له دغه ځمکي څخه لس چنده غټه به وي. د کوم ذات چي د کن تکوين غلام وي د هغه لپاره غټ او کوچنی ټوله برابر دي. کوچنی او غټ خو زموږ لپاره دي. يا الله په خپل فضل سره موږ په دغه ادنا جنتيانو کي شمير کړي بيشکه موږ کمزوري يو مگر ته طاقتور يي ته هر څه کولاي شي موږ په دوي کي شمير که آمين.

په دغه کائنات کي ډېر کهکشانونه سته او په هر کهکشان کي په لکهاوو ستوري سته ځيني ستوري دومره غټ دي چي که چيري دوي د لمر په ځاي کيږدو نو د مشتري يا جوبيټر پوري به ټوله شمسي نظام به په کي گډ شي. تر ټولو کوچنی ستوری قطر د لمر له قطر څخه ۵۰۰ / ۱ دی او تر ټولو غټ ستوری چي کشف شوي دي د دوي قطر د کوچنيو ستورو د قطر سره نسبت ۱۴۰۰۰۰۰ دی. (زما) په نوم يو ستوری دی چي مجموع النجوم بنار کي واقع دي ددغه ستوری قطر د لمر له قطر څخه ۴۶۰ واری غټ دی همدارنگه ابط الجوزانامي د ستوری قطر د لمر د قطر ۷۰۰ څخه تر ۱۰۰۰ پوري دی، د هر کوليس الف قطر د لمر د ۸۰۰ قطرونو په برابر دی.

دومره غټ غټ ستوری موږ ته دومره کوچني ولي معلوميري معلومه خبره ده چي د دوي فاصله له موږ څخه زياته ده. د اسماني لارو او فاصلو کي له ميل يا متر يا نورو څخه کار نه اخيستل کيږي په همدې خاطر ساينسپوهانو غټ غټ د اندازه کولو واحداث جوړ کړي په دغه کي يو واحد د نوري کال دی، ددغه مطلب دا دی چي نور د کوم سرعت چي په خلا کي ۱۸۶۰۰۰ ميله په ثاني کي وي په يو کال کي چي دا څومره فاصله واهي دغه ته يو نوري کال ويل کيږي، اوس تاسو اندازه ولگوي چي لمر ته نږدې همسايه ستوری الفاقطورس د لمر څخه ۴،۵ نوري کاله ليري فاصله کي موجود دی. شعرائ يمانی په نوم ستوری کوم چي په ژمي کي د شپي په سر وخت کي په نظر راځي او د وينس وروسته په روشنايي کي دده دوهم نمبر وي زموږ ۸۰۶ نوري کاله ليري دی. ابط الجوزا په نوم ستوری د کوم يادونه چي ما مخکي وکړ زموږ څخه ۵۲۶ نوري کاله ليري دی موږ چي په کوم کهکشان

کي اوشیرو یعنی د شیدو لار د هغه قطر تقریباً ۱۲۰۰۰۰ نوري کاله دی. زمور شمشی نظام د هغه د مرکز څخه ۳۰۰۰۰ نوري کاله په فاصله دی په هغه کي واقع یو ستوری (نسرواقع) و خوا ته ۱۱ میله په ثانیه په سرعت سره حرکت کوي په دغه زمور په کهکشان کي د یو کهرب ستورو اندازه لگول سوي ده او ددغه علاوه په کائنات کي په لکهاوو یا میلیارډو کهکشانونه موجود دي زمور د بغل کهکشان انډرومیدا له مور څخه مسلسل تقریباً ۱۰۰۰۰۰۰ نوري کاله ليري موجود ده. د لیدلو تر حده پوري که مور وگورو او په دغه کي فکر وکړو چي آیا سته یو داشي خای چي نامکمل وي. په کائنات کي د هر یو شي لپاره قانون سته توازن سته او یوه لاره سته له یو خای څخه بل خای ته او له بل خای څخه بل خای ته. د (کل فی فلک یسجون) او (والسماء رفعها ووضع المیزان) ومخ ته څوک ټینگ پاته کیدای شي نو په همدغه خاطر فرمايل شوي دي:

الشمس والقمر بحسبانُ والنجم والشجر يسجدانُ

ترجمه: لمر او سپوږمۍ د یو حساب پابند دي او ستوری او ونه دواړه سجده کوونکي دي

یمعشر الجن والانس ان استطعتم ان تنفذوا من اقطار السموات والارض فانفذوا لا تنفذوا الا سلطانُ

ترجمه: ای د پیریانو او انسانانو ډلي، که تاشي د اسمانونو او ځمکي له سرحدونو څخه په وتلو تبتیدلای شئ، نو وتبتئ. خو نشئ تبتیدلای، ددي لپاره ډېر قوت په کار دی.

په همدا خاطر دده د ارادی څخه بغیر هیڅوک له یو خای څخه بل خای ته نه شي تلای. چي کله داغه شي وشوه نو د عقلمند تقاضا دا ده چي هغه باید دا ومنی چي په دغه کي زمور کامیابی ده او گټه هم.

(قبای آلاء ربکما تکذبان)

ترجمه: نو (ای پیریانو او انسانانو) تاشي به د خپل رب کوم کوم نعمتونه درواغ وگنئ؟

الله (ج) مور ته د سپوږمۍ د بی نوره جسم څخه مور ته رڼا راکړی ده. داشي رڼا چي مور تنگ یا پازاب نه کړي، مگر لاره راوشوي. د شپي گټی هم ضائع نه شوي او لاره هم ښکاره شوه. بل خوا ته دا یي د ځمکي په شاوخوا په داشي گرځیدو کړه چي له دغه حرکت څخه د هغي ددي

شکل هره ورځ بدليده او په آسمان کې زموږ د جنټري انتظام وښو. مخکې يې په حرکت کې کړه او موږ د مختلف موسمونو فوائد تر لاسه شوه. د ځمکې څخه لوړ په فضا کې زموږ لپاره څه څه انتظامات يې وکړه. د اوزون طبقه يې د آسماني بلاوو ومخته ودرول يا کينډول، مگر موږ له دغه څخه کوم سبک واخيست ماځی مو تر لاسه کول يا کشف کول، چې داسې هم کيږي چې د عقلمند تقاضا خوا دا وه چې موږ دا هم تر لاسه کړي وای چې خدای له موږ څخه څه غواړي په همدغه کې خو زموږ فرق وو له نورو حيواناتو څخه، مگر موږ د خپل حيواني خواهشاتو د تسکين يا آرام لپاره ورځ تر بلې مخته تلو او د روح د آرام له فکره غافله شوو.

لکه څرنګه چې عرض کړل شوي وو چې د کائنات ټوله نظام مربوط دی، په همدا خاطر په دغه کې که له يوه طرف څخه کوتاهي وشي نو له بل طرف څخه به ددي د پوره کيدو کوشش به کيږي. له دغه څخه د تکويني سزا او جزا په اړه معلومېږي. نو کله چې موږ د روح پروا ونه کړ، نو باوجود د تمام وسعتونو دا دنيا پر موږ باندي تنګه شوه او روح د جسم څخه قبل از وخت د راوتلو لپاره بيتابه شوه دغه ته بي سکوني وايي. د کوم ابتدا چې ادېرشن او انتها ځان وژنه ده. د کائنات د تخليق کونکي څخه بغير کائنات به بل څوک ډېر شه پيژني؟ کله چې الله وفرمايل:

الّا يذکر الله تطمئن القلوب

د ثواب سکون په کوم بل شي کې به څرنګه پيدا شي؟ دنيا په ګرځيدو ګرځيدو سره د سکون موندلو لپاره د اسلام و طرف ته ګوري. ضرورت د چا دی چې موږ د دوي لپاره لاره هواره وو د عمل څخه د خپل فکر څخه د خدای د ذکر څخه او هغه ټوله شيان چې پيدا کيږي نو د اتباع سنت څخه به پيدا کيږي، د هغه د چا په اشاره چې د سپوږمۍ دوه ټوټې شوې او کائنات په خاموشي سره هغه کتل. د هغه د چا د يوه صاحب لپاره لمر يې واپس کړ او ځمکې انکار کولاي نه شوای. که د هغه اتباع وکړو نو کائنات به زموږ په خدمت کې وي او که داسې نه وي نو د الله (ج) د عذاب لپاره ځمکې ته د مشتري سره ټکر کيدو ته ضرورت نسته ددغه لپاره ابابيل او غوماشي لا بس دي.

زموږ شمښي نظام

زموږ لمر د ماښخې درجي څخه یو څه کوچني ستوری دی ولي چي داسي ستوري کشف شوي دي چي د لمر په څير په ميليونو لمرونه په کي ځاي کيږي. زموږ د لمر په شاوخوا ۹ شيارې څرخري يا گرديش کوي او ددغه شيارو په شاوخوا بيا سپوږمياۍ گرديش کوي. په دغه شمښي نظام کي لکۍ داره شيارات هم سته د کوم چي خپل مدارونه دي هغه له نورو شيارو څخه مختلف دي. کله لمر ته ډېر نږدي راشي او کله ډېر لرې ځيني ولاړ شي. ددغه علاوه په ډېر زيات تعداد کي د ډېرو غټي او کوچني توتي په دغه شمښي نظام کي په خپل مدارو کي څرخي او روان دي، په دوي که کوم که کوم يو د شيارې د سپوږميانو د جذب په واسطه که کش کړل شي نو په سپوږميانو لويږي. کوم ډېري چي د ځمکي و طرف ته راځي ځيني يي د ځمکي په فضا کي لمينځه ولاړ شي او په دوي کي که ځيني ځمکي ته راورشيږي نو ډېر خطرناک تباهي لامل کيداي شي. د الله (ج) شکر دې چي ده د ځمکي فضائي غلاف زموږ لپاره د دوي څخه د ساتني چادر جوړکړې دې. که نه نو بيا د ځمکي د سطحي حالت به هم د سپوږمۍ د سطحي په څير به وای ولي چي سپوږمۍ ته داسي غلاف په نصيب نه دی شوي.

زموږ لمر په ظاهره ۳۲ دقيقې غټ دې يعنی که د يوي درجي ۶۰ برخي جوړي شي نو ۳۲ به يي د لمر د پنډولي به وي مگر د نوي تحقيقاتو په مطابق دده اندازه له دغه څخه کولاي شو چي که د شمښي نظام د ټوله وزن ۱۰۰۰ برخي جوړي کړل شي نو د ۱۰۰۰ څخه که ۱۴ کم کړو نو پاته ټوله به د لمر وي او نور هغه ۱۴ د ټوله شمښي نظام. د لمر قطر ۸۶۴۰۰۰ ميله دی او دا د ځمکي له قطر څخه ۱۰۹ واري غټ دې او د لمر حجم د ځمکي له حجم څخه تقريباً ۱۳۰۰۰۰۰ واری زيات دی او دده وزن د ځمکي له وزن څخه ۳۰۰۰۰۰ واری زيات دی او ورسره دده جذب يا د ثقل قوه د ځمکي له جذب څخه ۲۸ واره زيات دی. دده کثافت هم ډېر زيات دی يعنی د اوبو له کثافت څخه هم زيات.

لمر د ځمکي څخه ۱۵۰ ميليونه کلومتره ليرې دې دونده فاصلي ته استرونوميکل يونټ (ای،يو) وايي.

د لمر روشنايي تر مور پوري ۸ دقيقو او ۲۴ ثانيو کي رارشيږي مگر دغه رڼا چي موږ ته رارشيږي د نوي شياينسپوهانو د اندازي په مطابق دا رڼا بطور توانايي ۲۰۰۰۰ کاله مخکي په وجود راغله تقريباً ۲۰۰۰۰ کاله دي د لمر د داخل څخه يوازي د هغه د سطحي پوري په راتلو کي ولگول. د داخل څخه تر د باندې پوري د رڼا په دغه سفر کي د لمر رڼا يا روښنايي فلتر شي او يوازي سرخي مائل حرارت اميز شعوي پاته شي، په همدغه خاطر لمر موږ ته زردې مائل سپين په نظر راځي.

کوم شعوي چي د لمر سطح پریردي بعضي شعوي ایکسریز او ځیني په ریډیائی شعوو بدل شي.

د ساخت له لحاظه د لمر د بیروني ساحي یا کرې ۳ برخي جوړي کړل شوي دي. هغه برخه چي موږ ته په نظر راځي اسکوزیائی کره (نوتو سفیر) وایي دا د یو کوبی داره کره وي په کوم کي چي د بی قاعدی کوبیانو جسامت ۲۰۰۰ کیلو مترک کیدای شي او دا تقریباً د لس دقیقو پوري وي دغه عمل ته عمل تحبیب وایي. له دغه څخه جلا جلا روشنایي په وجود راځي. دده د باندي چي کوم گازات وي هغه د لمر فضا جوړوي. معلومه ده چي د لمر فضا زموږ د فضا په څیر خو به نه وي دا به هم یو آتشي یا اورینه فضا به وي. په دغه کي هایدروجن شعله یي زن وي او سور رنگ په زرهاوو میل موتی تمه باندی مشتمل حلقه یي د لمر احاطه جوړه کړی وي. دغه ته لوني کره هم وایي. کله چي خسوف مکمل وي ددغه څخه دمخه او وروسته یو پیازي رنگه شعاع یا رڼا د لمر د جسم په کونجونه یا شاوخوا پورتي برخه باندي په نظر راځي داغه لوني کره وي. ددغه کثافت د ضیائی کرې په زرگونو حصه وي مگر دا لوني برخه د حیرانووکي حده پوري زیات گرم وي په دغه کي درجه حرارت تقریباً ۷۰۰۰۰۰ درجې فارن هایت وي. زموږ نظر د لوني کرې پر ځای په ضیائی کرې هم مېنلې ولې چي د هغه کثافت دومره کم دی چي هغه د رڼا لپاره شفاف شي، دده د زیات گرم کیدو باعث د ضیائی کرې مقناطیسي میدان وي، د کوم له امله چي توانائی د ضیائی کرې څخه و لوني کرې ته انتقال کیږي د لوني کرې خاتمه باقاعده نه وي په دغه کي گازات د مسلسل فوارو په څیر هیجان کوي تقریباً لس زره قلمي شکل ته مو یو شي او بیا وروسته د دوي په دقیقو کي هیجان مات شي. ددغه قلم نما د یو مادې قطر ۱۰۰۰ کیلومتره پوري وي او دده د حرارت درجه تقریباً ۱۲۰۰۰ فارنهایت (فارن هیت) پوري وي. ددغه کیفیت له وجهي د لوني کرې سطح همواره نه وي، په دغه کي د جگیدونکي قیدونو نا همواره وي. د لوني کرې څخه د باندی آخري کره کوم چي لمر یي احاطه کړی دی د تاج شمس په نامه یادېږي. په مکمل خسوف کي ددغه نظاره ډېره په زړه پوري وي، په دغه حالت کي دده رڼا د بدر په څیر وي خو مگر په عام حالت د لمر په رڼا کي دده په نظر راتلل ممکن نه دی. البته کله چي د خسوف په وخت کي ضیائی کرې باندي توروالی خپور شي نو د ستورو په رڼا د هغه مشاهده ممکن شي. په دغه کي د تودوخي درجه ډېره زیاته وي ددغه لامل هم هغه دی کوم چي د لوني کرې لپاره ذکر شوي وو. په دغه کي د لوني کرې وروسته د څو کیلومتره په داخل کي د تودوخي درجه ۸۰۰۰۰۰ فارنهایت (فارت هیت) پوري ورشیږي.

له دغه کړې څخه د مختلف عناصرو روان اټوم د ساينسپوهانو لپاره يو داشي نږدې ترينه تجربه ده د کوم څخه چي هغوي د نورو ستورو په اړه اندازه لگولای شي ولي چي دا لمر هم يو ستوری دی او په ډېرو شيانو کي د نورو ستورو په څير هم دی. لمر د گازاتو يوه ډېره غټه منبع ده، د کوم په داخل کي چي مسلسل هايډروجنې بمونه چوي د کوم څخه چي په زياته اندازه توانايي پيدا کيږي. ددغه اندازه له دغه خبري څخه کولای شي چي يو بيلون آسونه تقريباً په ۱۶۰۰۰۰۰۰ (يو ميليون او شپيته لکه) کلونو کي څومره کار چي کولای شي دومره کار لمر يوازي په يوه ثانيه کي کولای شي. بيا په دغه خبري سره هم کولای شي چي د لمر سطحي د يو مربع گز څخه دومره توانايي خارج کيږي چي په دغه کي د ۷۰۰۰۰ آسونو طاقت وي. ددغه توانايي ډېر قليل مقدار زموږ ځمکي ته رارشيږي. ساينسپوهانو د لمر د داخلي برخي د تودوخي درجه ۲۳۳۰۰۰۰۰ (دوه ميليونه او ۳۳ لکه) پوري بنډلي ده او دده د سطحي د تودوخي درجه د ۱۰۰۰۰ فارنهایت (فارت هيټ) يي معلوم کړی دی.

د لمر يو وسميع مقناطيشي ميدان سته کوم چي دده شيارې لا په خپل اغيز کي راولي. کله چي په لمر کي د طوفاني څپو دور وي دا وخت په ځمکه کي په لا سلکي نظام کي خلل او مقناطيشي ستن د اضطراب څخه دا په واضح توگه محسوس کول کيدای شي. په لمر کي چي کله طوفاني دوره وي نو له دغه څخه په ځمکه کي ريډيائي او مقناطيشي نظام کي خلل پيدا کيږي، په ځمکه کي د شيلابو د راتلو کي هم د لمر د فضا اثر وي نو په داغه خاطر ساينسپوهان په دغه فکر کي وي چي د وخت دمخه دا موږ ته معلوم شي يعنی د دا د رامنځته کيدو دمخه معلومه شي. د يو اندازي يا فکر په مطابق لمر ۵ بيلونه کاله مخکي پيدا شوي او تقريباً د ۵ بيلونه کاله پوري به نور مزید توانايي به رامنځته کوي به. ددغه وروسته د هيليم په غټو عناصرو باندی به تبديل کيدل به شروع شي او دی به په پرشيدو شي حتا دومره به وپرشيري چي ځمکه به لا په ځان کي تيره کړی. بيا تقريباً يو بيلونه کاله وروسته دی به په يو سور ستوری باندی به بدل شي او د هغه وروسته دی به په يو سپين سلک ستوری به جوړ شي او بحثيت دی به د خپلی دندې څخه به تکاوت شي. بيا نو تر څه وخته چي د الله (ج) خوښه وي د يو مجهول کميت په توگه به پاته وي او دده سطح به وار په وار يخ کيږي.

د لمر د مطالعې لپاره زياتره مصنوعي سپوږمکيانی لمر ته استول شوي دي مگر يو هم ده ته زيات نږدې ونه شوای راشيدای چي د سپوږمکۍ فاصله له لمر څخه له ۳ ميليونه څخه کم وي. پائز ۱۱، وينس، آربيټررز، وايجرز او نور مصنوعي سپوږمکيانو د لمر د فضا ځيني نموني ترلاسه کي دي، الياسز په نامه سپوږمکۍ په

۱۶ د اکتوبر ۱۹۹۰ م کال څخه خلایې سفر شروع ویکړ. د مشتري یا جوبیټر د جذب قوه په استعمالو سره د د لمر په قطبي علاقه یا ساحو باندې پرواز شروع کړی دی او په دغه کي نصب شوي ساینسي آلات د لمر د دغه علاقه یا ساحو معاینه یا څیړنه به کوي.

د ساینسي پوهانو دا خیال دی، چي لمر چي څرنگه دی په دغه حالت کي تر ټولو زیات مناسب دی. که چیرې دی یو څه لا مختلف وای نو زموږ لپاره به ژوند ممکن نه وای. الله (ج) فرمایلي:

والسما رفعها ووضع الميزان الاتطغوا في الميزان

ددغه اعتدال تسلیم کولو وروسته آیا بیا هم خالق د نه موجودګۍ څخه د انکار کولو ګنجایش سته؟ یا هیڅکله نه.

لمر زموږ لپاره د توانايي تر ټولو غټه ذریعه ده. نیوکلیائی توانايي د ځمکي د ګرمي توانايي د مدوجزر توانايي علاوه د نورو ټولو تواناېو منبع لمر دی. د هواو چلیدل یا د بندونو څخه د بریښنا پیداوار، د سکرو د توانايي لپاره استعمال کیدل همدارنگه یا د تیلو یا ګازو، دا ټوله د لمر له بدولت څخه دي. شمسي توانايي خو ده له لمر څخه موږ ته راځي. موږ ته د لمر د ټولو تواناېو د ۱۰۰ بیلونه برخو څخه یوازي ۲ برخي رارشیږي او هغه هم موږ ټوله نه استعمالوو. که چیرې موږ ددغه زیات استعمال وکولای شو نو کیدای شي زموږ د توانايي مشکلات ختم شي. څومره خلګ سته چي ددغه مفت نعمت شکر ادا کوي.

د لمر شکل په ظاهره خو شفاف دی مګر دغه شکلي یا شایسته شکل هم دا داغو څخه پاک یا محفوظ نه دی دد ځیني داغونه له ځمکي څخه هم غټ دي. د الله (ج) په هر کار کي حکمت وي. ددغه داغونو په واسطه د لمر د محوری حرکت یا گردش موږ ته معلومیږي. ددغه داغونو اندازه د دوربین د اختراع کیدو وروسته دستی ګلیلیو په ۱۶۱۰م کال کي وکړ. د کوم له امله چي د عیسایانو د تنګ نظري یا د ناخوشي له امله د ته جزا هم ورکړل شوه. د دوي په مطابق د ګلیلیو ګلیلی دا اعلان د دوي په مذهب یو زخم وو یا تور.

تقریباً دوه سوه کاله وروسته د جرمني یو ساینسپوه هزیخ شراب اعلان وکړ چي د یو رګم داغونو ظهور تقریباً ۱۱ کاله وروسته کیږي داغه رګم ددغه داغونو په واسطه د لمر د محوری حرکت تخمین ولګول شو. لمر لکه څرنگه چي سر تر پایه غازات دی نو له همدې امله دده محوری حرکت د ځمکي په څیر نه دی. بلکه په قطبینو کي دده چکر یا حرکت په ۳۳ ورځو او په خط استوا باندې دده چکر یا

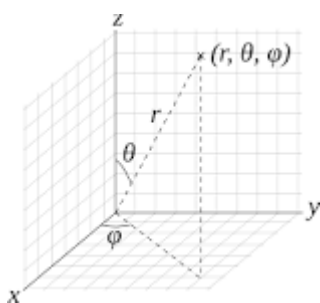
حرکت ۲۵ ورځو کي مکمل کيږي او داسي یو مقام باندی هم دده محوری حرکت رفتار یا سرعت تل یا همیشه یو رکم نه بلکه هر وخت بدلیږي د ۳۰،۳۱ کالونو کي کمی یي په واضح توګه محسوس وشي. ددغه له امله ساینسپوهان دا وایی چي ځمکه کوم چي د ګډ مادي څخه جوړه شوي ده ددغه له وجهي ددي تمام اجزاوي باهم مربوط دی ددغه له امله دا د یو رکم رفتار یا سرعت سره متحرک ده مګر د لمر ذرات یو د بل سره دومره مربوط نه دي په همدغه خاطر په دوي باندي مختلف عوامل داسي اثر انداز کيږي چي په یو خاص نظام سره د هر مقام په حرکت کي تغیر او تبدیل کيږي او د هر مقام رفتار یا سرعت هم د نورو مقاماتو د رفتار یا سرعت سره یو رکم کیدل ضروري نه وي. ددغه له امله په ماضي کي د مختلفو ساینسپوهانو مشاهداتو نتایج یا پایلی یو د بل سره مختلف شوي. ماهرینو د مشاهداتو څخه دا هم معلومه کړه او اندازه یي ولګول چي د داغونو په تعداد کي تقریبا ۱۱ کاله په تیریدو سره زیاتوالی کيږي د کوم له امله د افتاب په تودوخه او ریا تیزه شي او د دوربینونو څخه د لمر په سطح باندي یو عظیم الشان طوفان مشاهده کيږي. دا اوس معلومه شوي ده چي دا تور داغونه د لمر د استوایی علاقه کي چي څومره وي دومره د هغه په قطبي علاقه کي نه وي، مګر د خدای قدرت ته وګوری چي هلته د افتاب په سطح یو وخت یو وخت روښانه داغونه په نظر راځي دوي ته بیا فلیتی وایی د دغه فلیتون له حرکت څخه د لمر د محوری گردش موږ ته معلومیږي.

بعض وخت د لمر له سطحي څخه د توانايي دونده اخراج کيږي چي د سکائی لیب څخه د یوي مشاهدي په واسطه دا معلومه شوه چي ددغه قسم د تودوخي درجه ۱۸۰۰ بیلونه فارنهایت (فارن هیت) پوري ورشید نو بعض وخت با بعضي واری د توانايي د اخراج داسي زربي روانی وي چي د لمر له سطحي څخه تر لکهاوو میله پوري شعلی بندی شي. ساینسپوهان د داسي موقعو په تلاش کي وي ددغه څخه د یو طوفاني شعلی زربي یو عکس په ۱۹۴۷ م کال کي وړاندی کړل شو کوم چي هدیءه قارئین دی. دا زربه ۵۰۰۰۰۰ میله په ساعت سره په نیم ساعت کي ۲۵۰۰۰۰ میله پوري بلند شوه.

د فلکیاتو ځینې بڼیادې اصطلاحات

نظام محروود

که چیري د یو څیز په اړه دا معلومول غواړي چې هغه چیري دی نو ددغه لپاره د یو نظام موجود کیدل ضروري دی چې دده د فهم په مطابق نورو ته دده مقام تشریح کړل شي. مثال یو شخص په چوک کې حیرانه او پریشان په خپل موټر کې ناست دی چې فاضل کندهاری عالی لیسه چیرته ده، خلک ده ته ځای ورشوي خو بیا هم ده ته نه معلومیږي. یو شخص دده له نږدې څخه تیرده دا موټر کې ناست هیران کس له ده څخه هم پوښتنه وکړه هغه کس ده ته وویل چې په کوم ځای باندې ته ولاړ یې له دغه ځایه د لویدیځ و طرف ته تاسو دوه یا درې کیلومتره فاصله که وواهي نو داغه رقم به یو بل چوک به راشي له هغه څخه هم د شمال و طرف ته ولاړسه او بیا ۳ کیلومتره په فاصله کې تاسو ته به یو غټه ټنګي به په نظر درشي له دغه ټنګي څخه یوازې په ۱۰۰ متره جنوب لور ته ستاسو فاضل کندهاری عالی لیسه ده. هغه

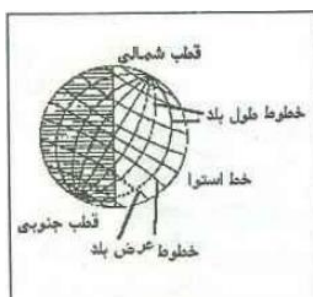


کس له دغه څخه ډېر خوشحاله شي او په راتلونکي لس دقیقو کې خپل موټر د مکتب دروازي ته ور داخلوي. داغه رقم که چیري کوم مستوي باندې د کوم شي په اړه معلومات ورکوو نو موږ له گراف څخه کار اخلو، ددغه لپاره کوم ځای موږ مرکز منو او دوه خطونه په دغه کې دا رقم تیره وو کوم چې یو د بل تر منځ عمود جوړ وي کوم چې په دغه عکس کې تاسو ته ښودل شوي. اوس موږ ددغه دوو خطونو متوازي چې هر څومره خطونه کش کړو نو دغه ته گراف ویل کیږي. اوس که چیري کوم څیز په دا گراف کې داسې وښودل شي چې هغه ددغه نظام له مرکز څخه د y خط په لور ۳ سانتي متره فاصلي کې دی او د z خط په طرف د ۲ سانتي متره په فاصلي کې دی نو اوس ددغه نظام تعین وشو. اوس هر څوک په دغه نظام باندې پوهیدای شي ورسره ددی ځای موقعیت معلوم کولای شي. دغه ډول نظام د کوم په واسطه چې د یو مقام تعین کولای شو د نظام محرد په نامه یادېږي. که چیري په فضا کې د کوم مقام تعین کول غواړي نو ددغه لپاره د یو بل خط هم اضافه کول په کار دی کوم ته چې تاسو د x خط هم وایلاي شي. دغه وخت دغه محرد نظام مکمل کار دریم محرد نظام (Cartesian coordinate) جوړ شي. ددغه قسم څو محرده نظام هم سته د کوم ذکر چې په راتلونکو څپو را روان دی.

دایره عظیمی

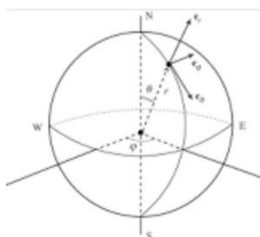
که چیری د کوم کُرې په سطحه باندی دده په شاوخوا داسي دایره رسم کړل شي چي ددغه دایری قطر ددغه کُرې د قطر سره برابر وي نو داغه ته دایره عظیمی وایي

سپیرتکل شیسټم



که چیری تاشي یو کُرې د باریکو شیانو او برخو څخه دا برخه په برخه بنا شوي یو جسم وېولو. اوس که چیری په دغه کُرې کې په کوم یو مقام باندی خرابی وي د کوم سم کول چي مهم دی. که چیری کوم شخص ته ددغه په اړه معلومه وي او دی دا نورو ته ویل غواړی چي خرابی په دغه ځای کې ده نو دی به څنگه ووايي. ساینسپوهانو په دغه مسئلې باندی فکر وکړ نو ددغه حل دوي داسي

رامنځته کړ، چي په کُرې باندی دوه نقطې داسي باید ولگول شي چي ددغه دواړو نقطې د کُرې د منځ څخه یو ځای کولو والا خط ددغه له مرکز څخه تیر شي. ساینسپوهانو له دغه څخه هر یو ته د کُرې قطب وویل. له دغه وروسته له یو قطب څخه نیولي تر بل قطب پوري ددغه کُرې په سطح باندی یو خط کش کړ کوم چي په اصل کې یو نصف دایره وه دغه ته بیا دوي مبدا وویل. اوس ساینسپوهانو ددغه مبدا والا خط تصنیف وکړ او له دغه نقطې څخه تیریدلو والا ددغه کُرې په سطح باندی یو داسي دایره یې کش کړ د کوم هره نقطه چي د دواړو قطبونو سره په یوه فاصله باندی ده دغه ته بیا ساینسپوهانو د استوا خط وویل ولي چي ددغه هر نقطه له دواړو قطبونو سره په یوه فاصله کې ده. ددغه وروسته هغه واقف کس نورو ته وویل چي خرابی په دغه کُرې کې له مبدا څخه په ۶۰ درجو د ساعت د ستونو په مخالف جهت کې او د خط استوا څخه ۷۰ درجې د لور و طرف ته د کُرې له مرکز څخه د ۴ سم په لرېوالی کې دی. اوس ټولو ته په ډېر آسانی سره ددغه مقام په اړه معلومه شوه. دغه نظام ته کروي محرد نظام ویلای شو. په دغه کې د کُرې د راس (ر) او دوه زاویو (س او م) ضرورت وي. زاویه (س) مبدا څخه زاویوي (زاویائی) فاصله ده او (م) د استوا څخه د قطبینو په لور یا طرف زاویوي (زاویائی) فاصله ده لور طرف یې مثبت او لاندی طرف یې منفی دی.



طول البلد و عرض البلد

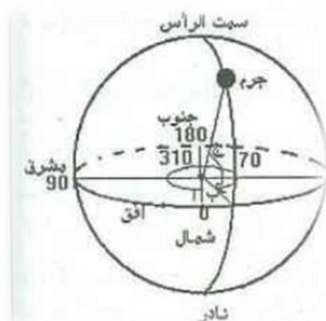
دا هم د کروي محرد د نظام محرد یوه برخه ده فرق په دغه کې دا دی چي په دغه کې د ځمکې کُرې په نظر کې نیول شوي ده. ولي چي د ځمکې په سطح باندی هر مقام دده له

مرکز څخه په یوه فاصله کې دی نو په همدغه خاطر د ګروي نظام له مرکز څخه فاصله یو ډول وي نو په همدغه خاطر د ویلو ضرورت په کې نه پیدا کېږي. د ګروي نظام زاویه (س) طول البلد به ورته ویل شي، د کوم مبدا لندن ته نږدې د ګرینویچ خط ټاکل شوي دي. ددغه خط څخه د مشرق په طرف منفي علامې سره لیکل کېږي او مغرب څخه بیا د جمع علامې سره لیکل کېږي. څرنګه چې ځمکه ګردې ده په دغه خاطر که مشرق څخه شروع وکړو یا له مغرب څخه د ۳۶۰ درجې طول البلد خط د صفر درجې طول البلد خط وي. داغه رقم +۱۸۰ او -۱۸۰ درجې د طول البلد خطونه به یو وي او +۹۰ او -۹۰ درجو خطونه به هم یو وي. نو له دغه حساب څخه د افغانستان په جنوبي غربي اسیا کې په ۲۹ درجو او ۲۲ دقیقو او ۵۳ ثانیو او ۳۸ درجو او ۲۹ دقیقو او ۲۷ ثانیو په شمالي عرض البلد کې او په منځ کې د ۶۰ درجو او ۲۸ دقیقو او ۴۱ ثانیو او ۴۷ درجو او ۵۱ دقیقو او ۴۷ ثانیو کې په شمالي طول البلد کې واقع دی. په لاندې شکل کې د طول البلد د خطونه ښکاره کړل شوي دي. د طول البلد هر خط نصف دایره عظیمې (عظیمې دایره) وي.

ځمکه په شمال او جنوب باندې په سم دوو برخو تقسیم کولو والا دایرې ته خط استوا ویل کېږي، څرنګه چې ګروي نظام د محرد خط استوا وي. که چیرې دا صفر درجې وبلل شي او قطبین ۹۰ درجې وبلل شي نو ددغه په منځ کې ۸۹ دایرې داسې رسم کېدای شي چې په دوي کې د هر دوو نږدې ترینه دایرو فاصله ۱ درجه به وي. په دوي کې هره دایره د عرض البلد خط بلل کېږي. نو په دغه حساب سره کندهار ښار په ۱۲ درجو او ۱۳ دقیقو او ۲۵ ثانیو کې په شمالي عرض البلد کې واقع دی. د افغانستان تقریباً ۴۷ درجې شمالي دي. د عرض البلد په خطونو کې یوازې د استوا خط عظیمې دی نور په دوي کې هیڅ کوم دایره عظیمې نه ده. په لاندې شکل د عرض البلد خطونه هم ښودل شوي دي.

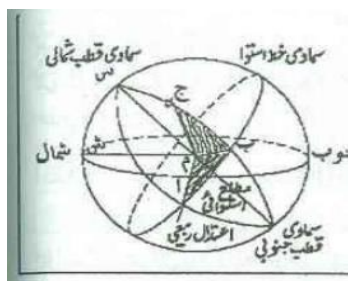
هوریزنټل شیسټم

په لاندیني شکل کې افق، طرف الرأس او نادر ښودل شوي. دا ته هم یو نظام محرد یا قورډینېټ شیسټم وایي. په دغه کې طرف الرأس قطب وي. افق، د استوا خط د شمال له لورې مبدا (اکثره خلک داغه اخلی مګر بعضي خلک د جنوب لورې هم اخلی) وي. بلکل سم زموږ د سر څخه پورته په آسمان کې کوم نقطه چې ده لکه په لاندې شکل کې ښودل شوي دغه ته سمت الرأس یا د لورې رأس وایي. د انګلیسي یو لفظ zenith د داغه تېدل شوي یا بدل شوي شکل دی. په



همداشي توگه د ځمکې لاندې چې کوم آسمان دی په دغه کې بلکل زموږ د پښو لاندې چې کوم نقطه راځي دغه ته نادر وايي. که چيرې همواره ځمکه وي نو په کوم کوم ځايونو کې چې موږ ته آسمان د ځمکې سره يوځای گډ په نظر راځي نو دغه ته افق وايي. په افق باندې په عين شمال کې که چيرې کوم جرم يا جسم وي نو موږ دغه ته د صفر درجې لورې يا سمت وايي. د انگليسي لفظ azimuth د داغه سمت ويجاړ شوي يا بدل شوي شکل دی. بلکل په افق باندې کوم جرم يا جسم که وي نو دا په ۱۸۰ درجې او که مغرب کې وي نو په ۲۷۰ درجې او که په بلکل په مشرق کې وي نو موږ دا په ۹۰ درجې باندې بولو او که له افق څخه لاندې وي نو بيا هر څو درجې چې لاندې وي په دغه پو هيدل او معلومول ضروري به وي دغه ته زاويه زیر افق وايي. لکه د صبح صادق په وخت د لمر زاويه زیر افق ۱۸ درجې وي. بس که چيرې کوم شي د شمال څخه ۳۱۰ درجې زاويه جوړول او له افق څخه ۷۰ درجې پورته وي نو موږ وايو چې دده سمت يا خوا ۳۱۰ درجې او د ارتفاع زاويه ۷۰ درجې وي لکه په دغه شکل کې چې تاسو ته ښودل شوي يو جرم يا جسم کوم چې له شمال څخه د ۳۱۰ درجې زاويه او د ۷۰ درجې زاويه ارتفاع جوړوي ښودل شوي دي.

دايره البروج

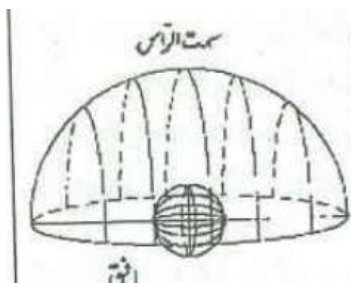


ځمکه د لمر په شاوخوا په یو کال کې یو چکر یا څرخ پوره کوي. په کوم مدار کې چې ځمکه دا حرکت کوي په پایله کې ځمکه د لمر سماوي کره کې خپل مقام بدل کولو ته اړه سي، هغه لاره چې ځمکه په سماوي کرې کې په ټوله کال کې واهي دغه ته دایره البروج یا اکلیپټیک سیستم وايي. د دایره البروج قطبین د دایره البروج څخه د ۹۰ درجې په فاصله کې وي، داغه ډول ددغه قطبینو فاصله استوا څخه د کوم جسم د سماوي دایرې استوا باندې په ساعتونو کې فاصله جسم مطلع استوانې یا صعود مستقیم بلل کیږي. دا په ساعتونو یا په دقیقو کې ظاهر کیدای شي لکه څرنگه چې په شکاره کرل شوي توری مطلع استوانې باندې قوس (ا) ب) ۶۰ درجې په برابر کوم چې د ۴ ساعتونو مترادف دی.

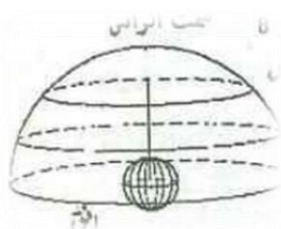
د کوم جسم سماوي استوا څخه دغه په شمال یا جنوب کې انحراف ددغه جسم میل بلل کیږي او دغه په درجو او دقیقو کې ظاهر کیدای شي. د مزکوره ستورۍ میل (ب ج) دی کوم چې ۶۵ درجې دی. که چيرې کوم ستورۍ د سماوي استوا څخه د شمال په طرف وي نو ددغه میل به مثبت شمیرل کیږي او که چيرې هغه ددغه څخه د جنوب په طرف وي نو دده میل به منفي وي. مثلاً په مخکې مثال کې د

ستوری میل ۶۵ مثبت دی. د کوم میل چي صفر وي په سماوي دایره استوا باندی حرکت کوونکي په نظر راځي او دغه عظیمی دایره وي. څرنگه چي د سماوي دایری استوا د ځمکي د استوا خط ته د سعت ورکولو نوم دی د دغه په څیر هر میل دده په برابر د عرض البلد خط ته په آسمان کي په وسعت ورکولو څخه په وجود کي راځي. بس که د کوم ستوری میل مثبت ۲۰ درجی وي نو هغه ستوری همیشه به

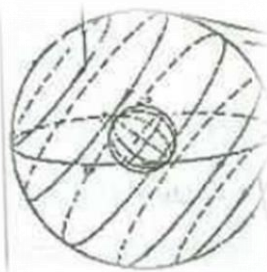
۲۰ درجی په شمالي خط باندی حرکت کوونکي په نظر به راځي. لکه څنگه څنگه چي د سماوي دایری له استوا څخه ستوری شوریدل کیږی به دده دایره به کوچنی کیږی به تر دغه حده چي په قطبینو کي به داغه دایره یوه نقطه به جوړه شي نو په دغه خاطر د کوم ستوری میل چي ۹۰ درجي وي هغه د خپل ځایه حرکت نه کوي په همدغه خاطر قطبي ستوری تل په یو ځای باندی ولاړ په نظر راځي.



د ستوری میل او مطلع استوائی دائمي وي نو په داغه خاطر هر وخت که وغواړی وگوربینو ددغه دواړو معلوماتو په استعمال کولو سره دوي لیدلای شي. که په غور سره په مخکنی عکس کي وگوری نو معلومه به شي چي زاویه (س م ش) د مشاهدي مقام عرض البلد دی، ولي چي که دغه صفر کرل شي، نو سماوي دایره



استوا به بلکل به ودریږي او څرنگه چي ټوله میلونه سماوي دایری د استوا متوازی دي نو په دغه خاطر به ټوله والاړ به شي او ستوری د لاندی شکل په مطابق حرکت کوونکي به په نظر راځي. که زاویه (س م ش) ۹۰ درجی کرل شي د استوا افق په متوازی به شي یا دا چي داغه به افق جوړ شي نو ستوری به د لاندی شکل په مطابق په نظر به راځي.



ددوي پر ځای د هیڅ کوم بل عرض البلد باندی د ستورو حرکت افق باندی د زاویه په جوړولو شروع به وي او د یوه زاویه په جوړولو سره به لویږي به لکه په لاندی شکل کي چي په نظر راځي.

دا هم په فکر کي راتلای شي چي د کوم ستوری میل چي مثبت وي هغه به د شمالي نصف گړي کي تر زیاته وخته پوري لوړ یا پورته به وي او د جنوبي نصف گړه دده په نسبت کم. نو ددغه برعکس د کوم میل چي منفي وي هغه به په جنوبي نیمه

گره کې تر زیاته وخته پوري په افق باندې به وي او په شمالي نصف گره کې به کم. په مخکنۍ شکل کې په ۴۰ درجې عرض البلد باندې په آسمان کې د ستورو لاری بنودل شوي دي. په دغه کې هغه ستوری د کوم قطب چې له شمال څخه زاویائی فاصله له ۴۰ درجې څخه کم دی، هیڅکله نه لویږي. داغه رقم د کوم ستورو فاصله د جنوبي قطب څخه ۴۰ درجې څخه چې د کم وي هیڅکله نه طلوع کیږي او په جنوبي نیمه گره کې ددغه بلکل سرچپه لیدل کیږي به. دوي ته گرد قطبي ستوری وویل کیږي.

زمانیه دایره (دایره زمانیه)

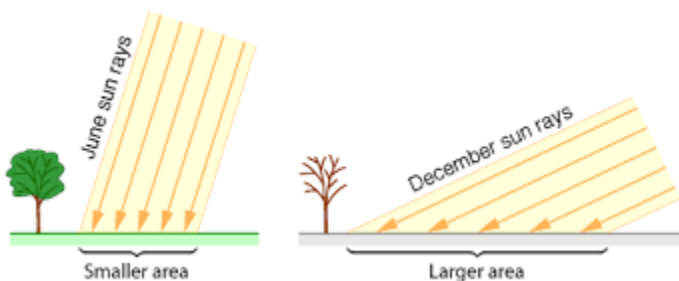
سماوي دایرې استوا ته دایره زمانیه هم وایي کوم ته چې اعتدال ربیعی ته مطلع استوائی لپاره مبدا منل کیږي. څرنگه چې د دایره البروج په لومړي شکل کې بنودل شوي وه. بس کوم ستوری کله چې له یوه مقام څخه بل مقام ته ورشیږي نو په سماوي استوا باندې چې ده څومره درجې تیر کړی یا واهلي وي هغه به دده زمانیه زاویه وبلل شي، ولي چې کوم ستوری په یو سماوي دایره کې د کوم عظیمی دایره اوشیدل ضروری نه دی کوم چې دده میل بلل کیږي حرکت وکړای شي په نظر راتلای شي دده ۳۶۰ درجات به هغه په ساعت کې به تیرکړی یا وواهی.

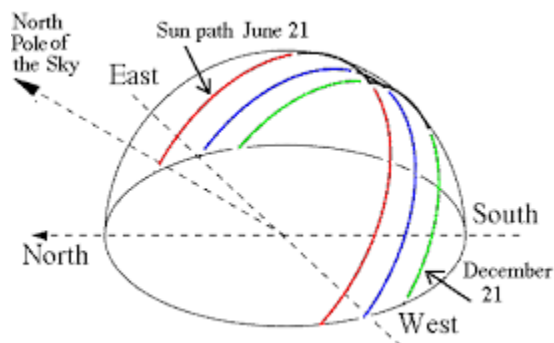
میل شمس

که چیرې د لمر مقام په محرد نظام استوائی کې کتل مطلوب وي نو ددغه لپاره د لمر میل معلوم کول غواړي. د ټولو ستورو برعکس د لمر میل مستقل نه دی بلکه هر وخت بدلیږي. بس لمر چې کوم وخت په کوم سماوي عرض البلد کې وي هغه په هغه وخت کې د لمر او په دغه کې د لمر د عرض البلد یا میل شمس په نوم یادېږي. تقریباً د مارچ په ۲۱ نیټه کې لمر بلکل په سماوي خط استوا باندې وي نو په دغه خاطر په دغه ورځ میل شمس تقریباً صفر وي. د جون په ۲۱ نیټه بیا البته لمر ۵، ۲۳ درجه باندې کوم ته چې د سرطان خط وایي، عموداً ځلېږي او د دسمبر په ۲۲ نیټه کې ۵، ۲۳- په عرض البلد کې وي کوم ته چې د جدی کرښه یا خط وایي نو په همدغه خاطر د جون ۲۱

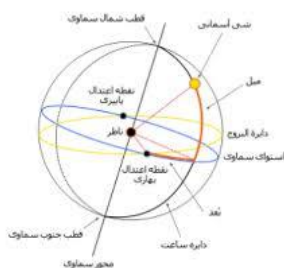
ته میل شمس ۵، ۲۳+ درجې او د دسمبر ۲۲ ته میل شمس ۵، ۲۳-

درجه وویل شو. البته د شیارو میل هم روزانه بدلیږي مگر د دوي په میل کې تبدیلی د لمر په پرتله زیات پیچیده وي یعنی پیچلی. د مریخ په





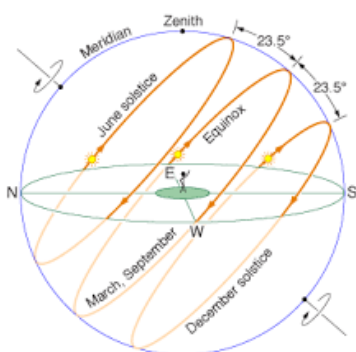
باب کي زياته ليکنه شوي. په ياد مو وي چي ميل شمس د ټولي دنيا لپاره يو ډول وي او دده په جد اول کي نصف النهار د هر مقام لپاره مختلف کيدای شي.



لکه څنگه چي موږ روزانه دا وینو چي لمر روزانه سهار له ختيځ څخه راپورته کيږي او بيا په لويديځ کي مابنډام غروب وکړي. داغه رقم موږ ستوري شپاري او سپوږمۍ هم په خپلو خپلو لارو کي په طلوع او غروب کيدو باندي وینو. دا هغه ظاهري حرکات دی کوم چي روزانه ددغه په واسطه موږ ددغه سماوي اجسامو مشاهده کوو. که چيري موږ ته دا معلومه ده چي لمر د ځمکي په شاوخوا

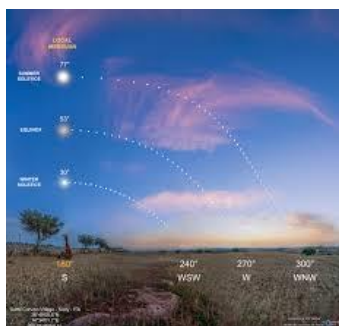
گردش (سرخيدل) نه کوي، ځمکه د لمر په شاوخوا گردش کوي او هغه هم ورځ کي نه بلکه په کال کي، مگر ځمکه د خپل محور په شاوخوا د يومي حرکت له امله يا له وجهي موږ دغه سپوږمۍ، لمر، ستوري په ختيځ څخه په راپورته کيدو او په لويديځ باندي په لويډو سره وینو. په دغه خاطر دغه ته د دوي ظاهري يا مرئي حرکت وايي. حسابات کي که دغه حرکت استعمال کړل شي په پوهيدو باندي به يي ډېره آساني راشي نو په داغه خاطر ددغه حرکاتو پوهيدل مفيد وي.

يوميه حرکاتونه چي کله روزانه مشاهده کوو نو زموږ په وطن يعنی افغانستان کي د خزان او بهار په بلکل مابينځ کي لمر بلکل له ختيځ څخه راپورته کيږي او بلکل په لويديځ يا مغرب کي لويږي، مگر د راپورته کيدولو په دوران دا سم د ختيځ په خوا نه وي بلکه د جنوب ختيځ په خوا کي په راپورته کيدو يي او بلکل نصف



النهار باندي يعنی د عين زوال په وخت دا سم د جنوب په خوا کي وي او بيا دده زاويه ارتفاع کوم چي کم وي نو دی د لويديځ وخوا ته نږدي شي تر دغه حده چي د سم د لويډو په وخت کي دی بلکل د لويديځ په خوا کي وي. داغه رقم دده په سمت يعنی خوا يا طرف (AZIMUTH) کي ۱۸۰ کي تبديلی رامنځته کيږي لکه په لاندي شکل کي چي د هر موسم لپاره د لمر يوميه ظاهري لاره معلوم کيدای شي.

په گرمۍ کي بيا دغه لمر د زوال يا لويډو په وخت سم يا منظم په جنوب کي وي، مگر د عين طلوع په وخت کي دا ختيځ کي نه وي بلکه دا په شمال ختيځ کي وي،



دغه رقم د لويډو په وخت دا بلکل په لويديځ کي نه وي بلکه شمال لويديځ کي وي په نورو لفظونو کي دده سمت (AZIMUTH) کي روزانه د ۱۸۰ درجو څخه په زياتو کي تبدیلی يي کيږي. داغه رقم د ژمی په وختونو کي دا لمر د زوال په وخت کي سم د جنوب په سمت يا خوا کي وي، مگر د راختلو په وخت کي د ختيځ څخه نه بلکه د جنوب ختيځ څخه راخيږي او د لويديځ پر ځاي په جنوب لويديځ کي غروب کيږي په دغه سمت يا خوا کي بيا روزانه د ۱۸۰ درجی څخه کم بدلون رامنځته کيږي. زمونږ په ساحو کي دده يومييه حرکت داغه رقم وي.

د نيمايي شپي لمر

خبره ډېره عجيبه ده چي تاسو به وياست په نيمه شپه کي لمر د کومه سو. مگر داشي عجيبات په دغه دنيا کي ليدل کيدای شي په شمالي نادر کي (نادر معنا ښکته برخه) د کوم عرض البلد چي د ۶۶،۵ څخه زيات دی هلته د څو شپو لپاره لمر غروب نه کوي گويا دا چي هغه گرد قطب ستوری جوړ شي، داشي ولي کيږي لامل يي صاف معلوم دی چي ددغه مقام فاصله د شمالي قطب څخه د ۲۳ نيمو درجو څخه کم وي ولي چي $66,5 = 23,5 - 90$ درجی ددغه مقام د عرض البلد څخه کم دی، تر هغه وخته پوري چي د لمر ميل دونه وي چي کله د ۹۰ درجی څخه تفريق کرل شي که ددغه مقام د عرض البلد څخه کم وي نو هلته لمر غروب نه کوي يعنی نه لويږي ولي چي د گرد قطب د جوړيدو شرط به پوره شي.

په شمالي نادری خوا کي دا تر يو څه وخته پوري داشي وي مگر د قطبينو د ډېر زيات نږدې يا قریبی ساحو يا علائقو کي په مياشتو مياشتو لمر نه لويږي او لامل يي هم دغه دی کوم چي مخکي اوس وويل سو. په قطبينو باندی د ۶ مياشتو لپاره ورځ او د ۶ مياشتو لپاره د شپه وي دا خبره اوس هر چا ته معلومه ده. په پورتنی شکل کي د نادری د نيمايي شپي منظر په نظر راځي. په اصل کي خو دغه ته شپه نه سو وايلاي ولي چي لمر لويديځ نه دی، مگر لمر چي هر څومره دلته لاندی تلای شوای تللی دی زما په نيز دغه د ورځ د ختميدو څخه وروسته سم د ۱۲ ساعتونو څخه د وروسته وخت دی کوم ته چي په نيمايي حالت کي د نيمايي شپي وخت دی په همدغه خاطر دغه ته مجازاً د نيمايي شپي لمر يا د نصف شپي لمر ورته وويل سو.

شيارات

عطارد

لاندې شکل د عطارد دی. په شمسي نظام کې لمر ته تر ټولو نږدې شیاره ده او د ځمکې او د لمر تر منځ دده مدار د اوشیدو له امله دی د سپوږمۍ نکل هم کولای شي لکه په لاندې عکس کې مگر د کوچنۍ په نظر راتلو له وجهې په خلاسو سترگو دده شکل داسې په نظر نه راځي. عطارد ځینې منفرد خصوصیات لري. دا په شمسي



نظام کې د پلوتو څخه بغير تر ټولو کوچنۍ شیاره ده. دده سطح د ځمکې د سپوږمۍ په څېر ده. د لمر څخه دده فاصله ۵۷،۹ میلیونه کلو متره ده. دده څخه معلومېږي چې دده مدار ډېر زیات بیضوي دی. و لمر ته د نږدې والی له امله دی د لمر په شاوخوا په نظر راځي په

همدغه خاطر که دی لمر دمخه وو نو د سهار مهال شیاره وي یعنې سهار د لمر د راخټو په وخت کې په نظر راځي او که د لمر وروسته پاته شي نو د شپې مهال شیاره وي. دده قطر ۳۰۳۰ میله دی یعنې د ځمکې د قطر د ۱۵ فیصده څخه یو څه زیات. د لمر په شاوخوا د ځمکې په ۸۸ ورځو په حساب راڅرخي او د خپل محور په حساب بیا په ۵۹ ورځو کې یو وار راوڅرخېږي. بس دده د دری (۳) محوری لارو کې دی د لمر په شاوخوا دوه څرخه یا چکر ولگولي. دده په یوه شمسي ورځ کې دده دوه شمسي کلونه وي یعنې دده د یوه ماپشین څخه تل بل ماپشین پوري دی د لمر دوه څرخه پوره کړی یعنې دوه واری راوڅرخېږي. که په ساده توګه درته ووايم دده یوه ورځ یو کال وي او شپه هم همداسې. دده محور دده شمسي مدار سره صفر درجې زاویه جوړوي، نو په دغه خاطر او هم دغه لحاظ سره دده په موسم کې هېڅ کوم تبدیلی باید چې را نه شي، مگر دده مدار ډېر زیات بیضوي دی نو په هم دغه خاطر لمر دده څخه په زیات لږېوالی په وخت کې دده ورځ لږ گرم او شپه یې زیاته یخه جوړه شي او د لمر څخه د لږ لږېوالی په وخت کې دده ورځ زیاته گرمه او شپه یې لږ یخه وي. د ورځې په وخت کې دده د حرارت درجه تر زیاته حده ۸۰۰ درجې فارنهایت (فارن هېټ) پوري پورته شي او د شپې په وخت کې دده د حرارت درجه ۹۸- درجې فارنهایت پوري را کم کیدای شي، لنډه دا چې دی دا شیاره د ورځې په وخت کې ایښی او د شپې په وخت کې ایخی شي یا جامد شي. دده لامل دا دی چې دده فضا د هوا سره بلکل عاری ده. د هوایی غلاف نه اوشیدو له امله شهاب ثاقب هم بلاروک توګه په ده رالویږي.

په عطارد کي د تمام شیارو په مقابل کي د اوسپنې تناسب زیات دی. د وزن له لحاظه اوسپنه په دغه کي ۶۵ څخه تر ۷۰ فیصده پوري او د حجم له لحاظه ۴۵ فیصده ده. دده په منځ کي د اوسپنې گړه ده او دده دباندی د غرونو تقریباً ۷۰۰ کلومتره پنډه تمه سته. دده مجموعی کثافت تقریباً د ځمکي غونډي دی. د ځمکي څخه علاوه په شمشی نظام کي دا واحد شیاره ده په دغه کي د ځمکي څخه گو کم مگر مقناطیسي میدان موندل کیږي.

دوربین څخه چي کله د عطارد عکسونه واخیستل شوه نو دا معلومه شوه چي دا هم د سپوږمۍ په څیر شکلونه بدلوي او ولي نه دا هم یوه شیاره ده او رڼا لپاره د لمر محتاج کیدو سره دده مدار د لمر او ځمکي په منځ کي لویږي. د لمر رڼا دده څخه منعکس کیږي نو که دی د ځمکي او لمر په منځ کي راشي نو دی به پټ شي او د دوي څخه یو څه مخکي شاته د هلال په شکل به وي او که لمر دده او ځمکي تر منځ راشي نو بیا باید چي دا شیاره د بدر په شکل په نظر راشي. کله چي دده شکل د دوو ورځو د سپوږمۍ په څیر وي نو دده رڼا ډېره زیاته وي او کله چي د بدر کامل په وخت کي دده رڼا ډېره زیاته کمه شي. لامل یي دده د آسانی سره یوځای په فکر کي راځي او هغه دا ده چي د کامل بدر په وخت کي دده د زیاتۍ سطحی څخه رڼا منعکس کیږي او دا وخت دا له ځمکي څخه ډېر لرې هم وي او په هلالی حالت کي دا ځمکي ته ډېر نږوي وي.

کله چي دغه شیاره له لمر څخه زیات لرې وي نو د کپلر قانون په مطابق دده سرعت کم یعنی ۲۴ میل په ثانیه وي او کله چي دی و لمر ته زیات نږدې وي نو دده سرعت ددغه قانون په مطابق زیات یعنی ۳۷ میل په ثانیه وي. که چیري کوم کیهان عطارد ته ورشیږي نو ده ته لمر په عام حالت کي ختیځ څخه په راختلو او په لویدیځ باندی په لویډو به په نظر راشي مگر کله چي عطارد له لمر څخه په زیاته فاصله کي وي نو دا وخت لکه څرنګه چي دده سرعت به کمیري البته دده محوری سرعت هم هغه وي په همدغه خاطر دغه کیهان ته لمر په لویدیځ باندی په راختلو سره په ختیځ باندی په لویډلو به ورته په نظر ورشي. په مابینځ کي د یو څه وخت لپاره لمر په خپل ځای والاړ په نظر راتلای شي. ظاهره ده ددغه کیهان لپاره اوس د توبی دروازه نه ده بنده شوي ولي په عطارد کي داسي کیدل د معمول په مطابق دی. که چیري داسي ځمکه کي شوي وي نو د قیامت علامه ده. ظاهره ده که د ختیځ او لویدیځ داغه تعریف وکړو کوم چي مستعمل دی نو د عطارد لپاره دوه ختیځ او دوه لویدیځ دي. الله (ج) چي کله په قرآن شریف کي وفرمایل (رب المشرقین ورب المغربین) نو موږ په دغه څه پوهیدای سو چي دوه مغربیونه او دوه مشرقونه څنګه

کیدای شي. که په کائنات کي نور وگرځيږي نو زیات مشرقونه او مغربونه به موږ پیدا کړو. (فبای آلاء ربکما تکذبان)

د عطارد د سطحي د انعکاس قوه ډېره کمه ده یعنې په ۱۰۰ برخو کي یوازي د ۷ برخو رڼا انعکاس کوي. ددغه څخه دا معلوميږي چي هلته وریځ نسته. تر اوسه یوازي یوه مصنوعی سپوږمکی د عطارد دوره یي کړی ده (میریژ لس) کوم چي ده ته نږدې دری واری تیره شوي ده او دغي د عطارد د نیمایي علاقو یا ساحو عکسونه را استولي دي د پاته نور نیمایي حال اوس معلوم نه دی. د سپوږمۍ په څیر دده سطح هم د داغونو، غارونو او شگافونو څخه ډکه ده. ساینسپوهان دا راته وایي چي کله عطارد جوړ سو نو د جوړیدو څخه دسټی وروسته یو دروند دهات (د اوسپنې رحجان) دده د مرکز په لور ولاړي او ریډیاني د عمل انگیزی څخه دده په داخل کي وپاشل شو، بیا چي کله د یخنی له وجهي یخ شو نو دده سطح تقریباً له دوو څخه تر درو کلومتره پوري دننه شوه د کوم له امله چي دده په سطح کي فشاری شکاف رامنځته شوه.

زهره

زهره د ځمکي همسایه شپاره ده. د لمر او سپوږمۍ څخه وروسته په آسمان کي تر



ټولو زیات روښانه آسماني جسم دی. کوم وخت چي دده رڼا بنده وي په هغه وخت کي که کوم تیز نظر والا د غرمۍ په وخت کي که وغواړی چي دا وگوری نو په کوشش سره یي کتلاي شي. غالباً داغه شپاره ده، کوم چي خلک یي د ورځي په وخت کي د لیدلو دعوه کوي، نو په دغه خاطر دا د سهار

او ماښام ستوری هم بلل کیږي. دا ظاهره ده چي ددغه مدار هم د ځمکي د مدار په داخل کي دی په همدی خاطر دا هم د عطارد په څیر د لمر سره وي. دا هم د لمر په شاوخوا نږدې لیدلای شو په همدغه خاطر په دوربین کي کله هلال کله نیم روښانه او کله بدر په نظر راځي د کوم لامل چي د عطارد په برخه کي ذکر کړل شو. ددغه شپاري له لمر څخه فاصله ۱۰۸ میلیونه کلومتره ده. گویا دا چي دده مدار تقریباً دایره ده. د لمر په شاوخوا خپل څرخ په ۲۲۵ ورځو کي مکمل کوي او د خپل محور په شاوخوا بیا په ۲۴۳ ورځو کي څرخي. دا شپاره په وزن او جسامت کي د

خُمکي غوندي ده او د خُمکي همسايه شپاره ده مگر په خپل ساخت او محوری گردش کي ډېر مختلف ده.

کله چي دا د خُمکي او آفتاب په منځ کي وي دا د سپوږمۍ په څير ښکاری يا په نظر راځي. مگر د سپوږمۍ مکمل شکل هم نه شي جوړولای. کله چي آفتاب دده او خُمکي تر مابينځ وي په دغه وخت کي دا د بدر په صورت ښکاری، او له ده څخه تر ټولو زیاته رڼا د خُمکي و طرف ته منعکس کيږي مگر یو خو د لمر رڼا دده له رڼا څخه ډېره زیاته وي او بل دا چي دا وخت دده فاصله له خُمکي څخه ډېره زیاته وي یعنی تقریباً ۱۶۰ میلیونه میله لرې وي دا دوه لاملونه دا له مور څخه پټ کوي. د اجتماعی اونا څخه تقریباً ۳۶ ورځي مخکي دده رڼا کوم چي جوړه شوي وه له دغه وروسته په کومیدو شوه او د ۳۶ وروځو وروسته دومره زیاته شي چي دده له رڼا څخه د اجسامو سايي په نظر راځي دا وخت دده له خُمکي څخه فاصله تقریباً ۷۰۰۰۰۰۰ وي. داسي له هر ۸ کالو وروسته کيږي، دا وخت په آسمان کي دده قطر په ظاهره یوه دقیقه وي بلکه د کامل بدر په وخت کي دده قطر ددغه په څلورمه برخه جوړه شي.

د زهره په شاوخوا وریځ خپاره شوي وي کوم چي دده سطح د خُمکي له خلگو څخه پټه کړي البته دا دده د انعکاس په قوت کي زیات اضافه کوي په دغه خاطر د لمر ۷۶ فیصده رڼا دده څخه منعکس کيږي. تر اوسه ۲۰ مصنوعی سپوږمکیانې د زهره په اړه معلومات راکولو لپاره په کار شوي دي. د دوي له کوششونو څخه معلومه شوي چي د زهره سطح له خُمکي څخه زیات مختلف ده. په دغه کي سمندر نه دی موجود او دده فضا په کاربن ډای اکساید او د گندهک تیزابي قطراتو باندی مشتمل ده. د کاربن ډای اکساید فضا (گرین هاوس ایفکت) د پیش شوي نظر دده ده سطحی د حرارت درجه تقریباً ۸۶۴ درجی فارنهایت ته پورته کړي. په دغه عمل کي حرارت ډېر زیات وي مگر دده سطح ایله کولای نه شي. دا هغه عمل دی کوم چي په شفاف پلاستیک په واسطه د نباتاتو په گرم ساتلو لپاره واقع کيږي. مگر فرق دا دی چي هلته د شفاف پلاستیک روجایانې ددغه باعث شي او په زهره باندی د کاربن ډای اکساید ددغه باعث شي. دده فضائی فشار د خُمکي د فضائی فشار څخه ۹۲ واری زیات دی. دغه شپاره کومه سپوږمۍ نه لری او په دغه شپاری باندی تر اوسه کوم مقناطیسي میدان هم دریافت شوي نه دی. دده ورځ دده له کال څخه غټه ده او دده محوری حرکت نورو شپارو څخه بر شرقاً غرباً وي د کوم له امله د زهره په سطح باندی د یو کیهان لپاره لمر له مغرب څخه طلوع او په مشرق باندی غروب کوي په نظر به راشي. د زهره په سطح باندی هم غارونه سته او ورسره غټ غټ غرونه هم. دا اندازه لگول شوي ده چي په ۱۰۰۰۰۰۰۰ مربع کلومتره کي

دوه غارونه موندل کيږي د کوم چي قطر یی له ۲۰۰ څخه نیولې بیا تر د څو کلومتره وي. دده د هواوو د حرکت نظام د ځمکي په پرتله نسبتاً ساده دی. په دغه باندی هوا یوازي په یوه طرف چلیږي او هغه هم تقریباً ۲۲۵ میل په ساعت په سرعت سره او په څلور ځمکنی ورځو کي دده ټوله احاطه وکړی. د ناسا (میبیلین) مصنوعي سپوږمکی دده د سطحي باقاعده پیمائش او جایزه اخیستل شروع کړي دي. د کوم څخه چي د زهره د سطحي په اړه معلومات کي خاطر خواه اضافه کيږي به. انشاءالله

د زهره و عطار د احتراق

کله چي د ځمکي او لمر تر منځ د زهره او عطار د تریډل وي نو دوي دا وخت د لمر په سطح د یو داغ په څیر په نظر راځي دغه ته د زهره احتراق او د عطار د احتراق وایي.

ظاهره دا یوازي هغه وخت ممکنه ده کله چي د مذکوره شیارو مدار مظفته البروج پری کوي. د عطار د احتراق عموماً د مئی په ۷ او د نومبر په ۹ تاریخ ته نږدې واقع کيږي او تقریباً څلور ساعته وي. د زهره احتراق بیا د جون په ۵ او د ستمبر (سپتمبر) په ۷ کي کيږي نو په هم دغه خاطر د زهره احتراق په دغه وختونو کي کیدای شي. که زهره د لمر په څنډه کي تیر شي نو د احتراق عمل به ژر ختم شي او که له مرکز څخه تیر شي نو بیا تقریباً ۹ ساعته دوام کوي. که په یو عقده یا برخه باندی احتراق وشي نو ۸ کاله وروسته په برخي باندی احتراق ممکن دی بیا په دغه عقده باندی ۲۳۵ کلونو څخه مخکي احتراق نه شي کیدای. دا تیر شوي احتراق په ۱۸۸۲ کي شوي وو او په دوهم عقدی باندی احتراق په ترتیب سره د جون په ۸ په ۲۰۰۴ کي او د جون په ۶ په ۲۰۱۲ کي شوي وو. په لومړي عقدی باندی بیا په ۲۰۱۷ کال کي یو ځل احتراق شوي وو.

تر ټولو دمخه د زهره احتراق د نومبر په ۲۴ په ۱۶۰۹ م کال کي هارکس په انگلیستان کي وښوده احتراق چي د غروب په وخت شروع سوي وو نو په همدغه خاطر د تفصیلی مشاهدی موقع پیدا نه شوه. په ۱۷۶۹ کي د زهره د احتراق کومه برخه چي د لمر په سطح نه وه دده په شاوخوا د مدهم رڼا دایره په نظر راتله، د احتراق په ابتداء کي زهره د لمر په څنډه باندی د مانع شي یو ځځیدونکي شیاو قطر معلوم شو لکه څنګه چي په لاندی عکس کي ښکاره کيږي. د احتراق دغه منظر دلچسپه وي

خُمکه

خُمکه زموږ کور او زموږ د شمښي نظام دريمه شپاره ده، ددې اړه موږ معلومات تر ټولو زيات لرو مگر دلته کوم معلومات چي د فلکياتو سره تعلق ساتي يوازي د هم هغه ذکر کيږي به. ددې په متعلق د نورو معلوماتو لپاره مصلقي مضامين لکه جغرافيه، ارضيات او د داشي نورو مطالعه مفیده ده. اوس دا خبره خو هر چا ته معلومه ده چي خُمکه گردي يا گول ده او دا د لمر په شاوخوا څرخي او خپله د خپل محور په شاوخوا هم گرديش يا حرکت کوي. که چا ته په دغه خبره کي هم شک معلوميزي نو هغه دی د جغرافيه کتابونه مطالعه کړي. مولانا محمد موشي (رح) هم په خپل کتاب په فلکيات جديده کي په دغه باندی زياته ليکنه کړي ده.

که کومه طياره له افغانستان څخه د مغرب په لور يا طرف ولاړ سو نو امريکا ته رشيږو او که له هغه څخه د مغرب په لور يا طرف پروز وکړو نو چين ته رشيږو او که له چين څخه د مغرب په لور يا طرف پرواز وکړو هند ته به ورشيږو او که له هند څخه د مغرب په لور يا طرف پرواز وکړو نو افغانستان ته به راورشيږو. د طياری د عام سرعت څخه تقريباً د ۵۰ ساعتو زيات و کم لاره يي جوړيږي او نن سبا دا کوم حيرانوونکي خبره نه ده، نو که خُمکه گردي يا گول نه وي نو داشي څنگه کيدای شي. ددغه په اړه کوم تفصيل چي موږ ته پيدا شوي ددغه ذکر دلته کول به ډېر اړين وي.



د خُمکي نصف د استوا په خط باندی ۶۳۷۸ کلومتر ده او په قطبينو (قطبونو) باندی ۶۳۵۷ کلومتره دی. گویا دا چي خُمکه په قطبينو مېنځي ده نو په دغه خاطر دغی ته مکمله

گره نه سو ويلاي بلکه دا گره بيضوي نما ده. ددې د بيضويت د معلومولو لپاره ددې قطبي قطر په استوائی قطر باندی په تقسيم کيدل غواړي، ددغه څخه به معلومه شي چي ددې بيضويت ۱/۲۹۷ دی، ددغه څخه معلوميزي چي په دې کي بيضويت غټ نوم دی ولي چي ددې زيات بيضويت په دغه کيندونو کي وي کوم چي موږ گره بولو.

که له ۵۱ سره راستی خوا ته ۱۹ صفرونه ورکول شي نو دونده مربع سانتی متره ددې ټوله سطح ده يا که په ساده توگه ووايم ددې ټوله سطح ۵۱۰۰ بيلونه (کهرب) مربع متره ده. ددې حجم ۱۰ ميليارده او ۸۰ ميلويونه بيلون (کهرب) معکب متره دی او وزن يي ۵۹۸ بيلونه کلوگرام دی. د لمر په شاوخوا خُمکه ۲۹،۸ کلو متره په ثانيي په رفتار گرديش کوي او د خُمکي د جذبی قوي د ساحي څخه د وتلو لپاره لږ

تر لږه ۱۱،۲ کلو متره فی سانتي سرعت تر لاسه کول ضروري دی. ځمکه د خپل محور په شاوخوا تقريباً ۲۳ ساعته او ۵۶ دقيقې کې يو څرخ پوره کوي. د ځمکې عمر تقريباً ۴،۵ ميليارده کاله اټکل کيږي.

جوف ارض

دا د ځمکې هغه واحد داخلي برخه ده په کوم کې چې وزن لرونکي مادې تر اوسه شپال حالت کې دي. ظاهره ده چې د دوي دا حالت د هغه ځاي له سخت گرمي له وجهې دی. دا برخه د ځمکې د ۲۶۰۰ کلومتره ژورۍ برخې څخه پيل کيږي. په دغه کې ابتدائی د ۲۲۷۰ کلومتره جوف د مايع په څير ده او د داخلي ۱۲۰۰ کلومتره جوف کثافت د اوبو له کثافت څخه ۱۸ واری زیات دی. په دغه کې تر زیاته حده اوسپنه او نکل موندل کيږي ولي چې درانه شيان کار حجان د مرکز په لوري وي. ځمکه وار په وار یخيري مگر په يو ميليون کال کې يو درجه شینتی گريد له سرعت سره. د يوي اندازي په مطابق د ځمکې له لمر څخه جلا کيدولو دا ۴،۵ ميليارد کالونه شوي دي. په دغه حساب سره دده د داخلي د حرارت په درجه کې تقريباً ۴۵۰ درجې شینتی گريد فرق به راغلی وي. ددغه برخه کې د ارض مرکز ته نږدې د لاوا گرمي او فشار دی. دغه فشار مرکز ته نږدې تقريباً ۵ ميليونه پونډه فی مربع انچ پوري ورشيږي.

جامد خلاف

دا برخه په یخيدو سره جامد شوي ده. ددې بيا دوه برخې کړي. اوله برخه کوم ته چې قشر ارض وايي ددې له سطحي څخه په شروع کيدو سره د ۳۲ کلومزره ژوروالی پوري ولاړ شي. په زیاته توگه په گرینايت او بسالټ ونورو په لمن باندې مشتمل ده د کوم په لور باندې بهر بهری او د میده ډبرو د لمنو زخيره ده. ددغه مابینخي يا اوسط کثافت د اوبو له کثافت څخه ۳ واری زیات دد. دوهم بقیه غلاف چې په جامد دارنه چري اسکلپټ او اوسپنو او په نورو باندې مشتمل وي.

مايع غلاف

اوبه خپله سطح همواره ساتی په همدغه خاطر که د ځمکې سطح همواره وای نو ټوله ځمکه به په اوبو کې غرقه وای، مگر الله (ج) زموږ ژوندي ساتل قبوله وه په دغه خاطر د ځمکې سطح يې نا همواره کړه، په همدغه خاطر ځيني ځايو کې غارونه او ځيني ځايونو کې غرونه جوړ کړل. ددغه له امله اوبه په غارونو کې وپاشل شوي او اوس هم د ژوند ۷۱ فیصده برخه په اوبو کې غرق ده او دده ۲۹ فیصده برخه وچه ده. ددغه وچي لسمه برخه په واورې پټه ده. زموږ لپاره الله (ج) په دغه صورت کې د خوړو اوبو يوه خزانه جمع کړی ده ولي چې دغه واوره په ويلي

کیدوسره و دریابونو یا سمندرونوته راځي. البته د هر یو شي یو حد یا اندازه وي نو په همدغه خاطر که ټوله واوره ویلی شي نو ځمکه باندی د اوبو په زیاتیدو سره یو طوفان به رامنځته شي.

هوایي غلاف

د ځمکي په شاوخوا تر څو سوو کلومتره پوري د هوا غلاف دی. ددغه ۲ برخي دي، دده اوله برخه په کثیف هوا باندی مشتمل ده. دده حد تقریباً تر ۸۰ کلومتره پوري دی. په دغه کي د هوا کثافت زیات وي. په دغه کي طوفان باد او باران پیدا کیږي او په دغه کي شب و روز او د نورو شيانو ظهور کیږي. د آسمان شینوالی، سرخی، قوس قرح و غیره هم ددغه له بدولت څخه دي او ددغه وروسته دده دوهمه برخه شروع کیږي. په دغه کي د هوا کثافت لطیف کیدو باندی وي، جبر الډیوس په لاره کي د هوا خول ۳۲۰ او ۴۸۰ کلومتر په دوران دی، مگر زیاتره ماهرین تقریباً ۹۰۰ کلومتره پوري د هوا د موجود کیدو کي قائل دي. دا بله خبره ده چي ۴۰ کلومتره په لوړوالی کي د هوا احساس ختم شي.

ددغه غلاف هوایي په بدولت موږ د زیاترو هوایي بلاوو څخه محفوظه یو او زموږ د موجود کیدو لپاره د هوا اوشیدل ډېر اړین دي. د هوا په نه موجود کیدو په صورت کي د انسان لپاره په عامه توگه باندی د یو څو دقیقې ژوندي پاته کیدل هم ممکن نه دی. په دغه هوا کي ۷۸ فیصده نایتروجن او ۲۱ فیصده اکشیجن وي او یو فیصد بیا نور مواد. اکشیجن زموږ لپاره ډېر اړین دی مگر تر یو خاص حده پوري چي د برداشت قابل شي. په دنیا کي ددي د توازن ساتلو لپاره د نایتروجن بندوبست انتظام کول شوي دی. عجیبه خبره خو دا ده چي موږ هم جاندار یو او نبات هم. مگر د یوه فضله د بل خوراک دی. موږ د اکشیجن په مصرف کولو سره کاربنډای اکساید جوړه وو کوم چي زموږ لپاره زهر دی مگر د نبات داغه خوراک دی نبات دغه په خوړولو سره موږ ته اکشیجن راکوي او دغه شي موږ د یو بل لپاره ژوندي یو.

د ځمکي سطحې ته نږدې د هوا فشار ۱۴،۷ پونډ فی مربع انچ دی، گویا دا چي موږ په خپل سره باندی د ۴۰۰ پونډ وزن ددغه هوا دا هر وخت ایږدو مگر موږ ته ددغه احساس نه کیږي زموږ بدن له پیدایشت څخه ددي خوگر دی او زموږ د جسم په داخل کي هم همدومره فشار سته. که خارجی فشار راڅخه لرې شي نو د داخلي فشار له امله به د بوغی په څیر به وچاوو یا پټاوو به سو. دا بالکل همداشي خبره ده چي زموږ زړه په قدرتی توگه په دقیقه کي تقریباً ۷۲ واری غورځي یا دربیږي او زموږ زړه کلونو کلونو راهیشي داغه شي په دربیږدو را روان دی او نه ستړی کیږي ولي چي دا د دربیږدو لپاره پیدا کړل سوي دی او داغه دده کار دی، مگر که د کوم لامل له وجهي دده دا دربیږل یا غورځیدل په زیاتو سره په ثانیه کي ۹۰ واری

ته ورشيري نو دغه ته د زړه د اختلاج ناروغی وايي او ددغه په واسطه زړه ستړی شي او زموږ لپاره د خطر زنگ جوړيدای شي. که له بلې خوا څخه که دده د دريډو سرعت له ۵۰ څخه کشته شي نو په دغه باندی دی هم ډاکټر فکر مند دی شي چي په کوم ځای کي يوه مسئله ده چي زړه خپل کار سم نه کوي. بس د دومره فشار په مطابق زموږ د بدن ټوله اعضاء پيدا کول سوي دي که له چا کم يا زيات شي نو بيا زموږ د صحت لپاره خطرات په حقه کيدای شي.

ځمکه د لمر په شاوخوا ۳۶۵،۲۴ ورځو کي يو څرخ پوره کوي او تقريباً په ۲۴ ساعتو کي د خپل محور په شاوخوا وڅرخيري. اول ډول څرخ څخه کال او دوهم څخه د ورځي او شپي ظهور کيري مگر د ځمکي ۳ حرکتونه دي کوم چي دريمه يي يوازي د فن ماهرينو ته معلومه ده.

د ځمکي دريم حرکت ته تقديم اعتدالين وايي او دا په اصل کي دده په محور کي مخروطی حرکت دی، د مختلفو عواملو له اثر څخه د ځمکي په محور د دايره البروج په سمت يا طرف کي په ډېرسست يا کمزوري سرعت سره او تبديلی واقع کيدونکي وي د کوم له وجهي د ځمکي محور د ستورو له مناسبت څخه کرار کرار خپل سمت يا طرف يا خوا تبديلی کوي او تقريباً ۲۵۸۰۰ کلونو کي و خپل مقام ته بيرته راشي دغه ته دده مکمل دور وايي. ددغه حرکت له وجهي اعتدالين (د دايره البروج او د سماوي استوا نقطه تقاطع) مخته منتقل کيدونکي وي. د ځمکي په استوا کي بدلون د دايره البروج د بدلون په مقابل کي ۴۰ واری زيات وي. ددغه دواړو بدلونونو له امله اعتدالين په خپل ځاي کي هغه خوا د مغرب يا لويديځ په و طرف ته شوري او په څو زرو کلونو کي په واضح توگه دا تبديلی محسوس کيري او د کواکب په تقويم کي زيات فرق رامنځته شي. نيز ددغه له وجهي په شمالي قطب کي هيڅ کوم ستوری نه وي بلکه په وار وار سره ستوری ددغه شرف څخه ورکيري. په دغه وخت جدی په نوم يو ستوری د ځمکي له محور څخه يوازي ۱ درجه فاصله کي وي نو په همدغه خاطر دغه ته قطبي ستوری وايي او تر ۲۱۰۰ پوري شمالي قطب ته به نږدې وي مگر ۳۰۰۰ کاله مخکي تر ميلاده الفايډيکونس په نوم يو ستوری قطبي ستوری وو او ۱۴۰۰۰ ميلادی کال کي نسر واقع په نوم يو ستوری قطبي ستوری به جوړ شي. لکه په لاندی عکس کي.

ددغه حرکت په پيش نظر ځمکي په محور کي داسي بدلون راځي چي د ځمکي محور دايره البروج باندی ۲۳،۵ درجی زاويه جوړه وي او دايره البروج په شاوخوا داسي څرخ واهی چي دده دا حرکت د يو کيف شکل جوړوي لکه په لاندی عکس کي د کيف لوړه څوکه دا رقم همواره نه وي څرنگه په مزکوره شکل کي شودل کيري. بلکه دا هم يو جهول داره خط جوړه وي. په دغه کي زيات زيات جهول

تقریباً ۹،۲۳ ثانیه دا وي. ددغه یو ارتعاش تقریباً په ۱۹ کلونو کې مکمل کیږي او دا د ځمکې څلورم حرکت دی. که د سپوږمۍ د جذبې قوه ددغه بنیادی لامل وي نو د لمر د جذبې قوه هم په دغه اثر اچوي.

د ځمکې محور په شمېني مدار کې مستقیم نه دی بلکه دده ۲۳،۵۵ درجو زاویه جوړوي، دده په دغه درجه توب کې لږ والی راځي مگر دده دا بدلون دومره کم دی چې هر کال دغه ډېر تکرره حساب کوونکي یې معلوم کولای شي البته په یوه پېړۍ کې دده په دغه درجه توب کې نسبتاً د ذکر وړ فرق رامنځته شي او هغه هم یوازې د ۲۶ ثانیه دا، یعنې که د یوې درجه د څرخ په شاوخوا ۳۶۰۰ برخې جوړې کرل شي نو په دغه ۲۶ برخې دده د پېش نظر دا وي، د هر کال د لمونځونو اوقات یا وختونو جدول یو رقم نه وي او تقریباً ۳۰ کلون کې د ذکر وړ توپیر په دغه کې رامنځته شي.

د فلکیاتو پوهان د کال تعریف په څو طریقو باندې کوي په دغه د شمېني جنترې کال (فصلی کال) تر ټولو زیات معروف وي ولې چې ددغه په واسطه موږ د خپل وختونو اندازه لگوو. یوازې یو د اعتدال نقطې څخه کله چې لمر شروع شي په دغه د اعتدال په نقطه راشي نو ویل کیږي چې کال تیر سو په دغه کې ۳۶۵،۲۴۲۲ شمېني ورځې وي او که په سماوي گره کې د یو خاص نقطې څخه شروع شي او بیا په دغه نقطې باندې راشي یعنې لمر د ستورو په نسبت څخه په آسمان کې یو مکمل څرخ وکړی نو دغه ته بیا نجمی کال وایي په دغه کې ۳۶۵،۲۵۶۳۶ ورځې وي. بس په دغه دوو کلونو کې یوازې د ۲۰ دقیقو فرق وي یعنې نجمی کال له شمېني کال څخه ۲۰ دقیقې زیات وي.

د ځمکې یو مقناطیسي میدان وي د ځمکې له داخل څخه د سطحې په خوا برقی ارواح یا څپې هم وایلای شي ورته بهیږي ددغه څخه معلومیږي چې په سطح باندې برقی بار موجود به وي. د ځمکې په شاوخوا مقناطیسي میدان موجود دی. که یو مقناطیس د ځمکې په مرکز کې وای او دده محور د ځمکې له محور سره ۱۱،۴ درجې زاویه جوړولای یا رامنځته کولای نو کوم مقناطیسي میدان چې به دده جوړیدای نو داغه رقم مقناطیسي میدان د ځمکې په شاوخوا هم موندل کیږي. ددغه مقناطیسي قطب ارض البلد ۷۸،۶ درجې شمالي دی. ددغه مقناطیسي میدان قوت په قطب باندې ۰،۶۳ گاس دی او د استوا په خط باندې دا یوازې ۰،۳۱ گاس پاته شي. د لمر شعاعي او کازمک شعاوو څخه درآمد شده یا رامنځته شوي برقی بار د ځمکې مقناطیسي میدان د یو خاص حد څخه لوړیدو ته نه پریږدي. دغه فاصلي ته فان الن پټی وایي.

د ځمکي عمر

د ساینس پوهانو د ریډیائی تاریخ پیمانی په مطابق ځمکه یی ۴،۶ میلیونه کاله پخوانی بللی ده. والله اعلم. په دوي کي بعضي غرونه او د هغوي لمنی د کم عمر هم وي. د کوم عمرونه چي ۳،۸ میلیونه کاله څخه نیولي تر ۴،۲ میلیونه کاله پوري معلوم کړل سوي دی په دغه پایله کي کي اختلاف هم موندل کيږي مگر د اکثر و ساینسپوهانو دا فکر دی چي ځمکه له ۴ څخه نیولي تر ۵ میلیونه کاله پخوانی ده په دغه کي چي بهتره اندازه یا بهتره فکر چي بلل کيږي هغه داغه پورته اندازه ده ولي چي د سپورمی او شهاب ثاقب عمرونه هم ددغه ریډیائی تاریخ په پیمانی په مطابق هم همدومره معلوم شوي دی خو اصل حال الله (ج) ته معلوم دی.

د الله (ج) عظیم فضل

موږ چي په کائنات کي هر څومره فکر وکړو نو د الله (ج) قدرتونه ورځ په ورځ به موږ ته ښکاره کيږي. به د لرې تلو ته اړتیا نسته په ځمکي الله (ج) موږ ته خپل قدرتونه ښکاره کوي او دده کائنات په چغو چغو راته وایي چي ای انسانه زه ستاسو لپاره ټاکل شوي یم زما تکوینی قدرتونه ته خو وگوره او د الله (ج) د وحدانیت دلیلونه پیدا کړه او الله ته نږدی سه. اوس په دغه ځمکه د لمر شعاعوي لویږي له دغه څخه ټوله شیان گرميږي او کله چي لمر ولویږي نو ټوله شیان یخ شي، که حساب کړل شي نو ځمکه د لمر څخه په کومه فاصله کي چي ده او په څومره سرعت سره چي لمر رڼا تر موږ پوري رارشیږي هغه دنده ده هغه دومره ده چي دغه ځمکه باندی زموږ ژوندی پاته کیدل محال وو ولي چي د ځمکي منځنی درجه حرارت ددغه له وجهي یوازي ۲۰- درجی سانتی گریډ کیدای شي مگر یا دا مثبت ۲۰ درجی سانتی گریډ ده نو آخر داشي ولي؟ هغه کوم شي دی کوم چي د ځمکي د حرارت درجه تر ۴۰ سانتی گریډه پوري پورته کړی. په دغه باندی د پوهیدو لپاره تاسو باید په یاد ولری چي کله تاسو په موټر کي ناست اوشي او ستاسو موټر له اوله و لمر ته ولاړ وي نو تاسو ته یو دم د زیاتی گرمي احساس به وشي داشي هم کیدای شي چي تاسو له دغه څخه ډېر زیات پازاب شي مگر داغه هغه عمل دی له کوم له امله چي ځمکه زموږ د اوشیدو قابله ده. دغی د الله (ج) په فضل سره تاسو مزید ۴۰ درجی سنتی گریډ درکړی. خلک دغه ته د سبزه کور یا زرغون کور عمل وایي. تاسو به دا هم لیدلی وي چي په ژمی کي په ورځ چي خوشگواره لمر ولری نو موږ له دغه څخه څومره خوند اخلو خو په شپه کي بیا تاشي د یخ له لاسه لږځیږي. په شه قسمت سره که د شپي وریځ وي نو ستاسو بیا دنده یخ نه کيږي. په دغه طریق سره کله چي تاسو په برستن کي پټ شي نو ستاسو خپل د تودوخي درجه دباندی نه وځي نو په همدی خاطر ستاسو یخ کم کيږي د ځمکي فضا هم زموږ ستاسو لپاره د برستن کار کوي.

د ځمکې په سطح چي کومه فضا ده په کوم کي چي اکشيجن، هايډروجن، کاربنډای اوکسايډ او نمجن بخارات او نور وي. په دغه کي د نم يا نمجن بخارات او کاربنډای اکسايډ د هنداری کردار ادا کوي بس هغه د لمر وړانگی دننه راپریردی مگر بيا دغه وړانگی مکمل نه خارج کوي. په همدغه خاطر هغه تودوخه کوم چي انفراريد شعاعو په صورت کي وي ځمکي ته له فضا څخه بيا ورکول شي او ځمکه گرمه وي د مقصد وړ دا چي د ځمکي په شاوخوا دا يو برستن دی کوم چي ځمکي پرځان پيچلی دی او هغه د ځمکي ژوندی موجودات د یخنی څخه له مړ کيدو څخه ساتی.

انفراريد شعاعوي که زموږ لپاره په ژوند مرستندويه دي نو التروائلت وړانگی يا شعاعوي د انسان له لپاره د آسماني آفت څخه کم نه دي. ددغه بلاوو څخه د حفاظت لپاره د اوزون طبقه چي د اکشيجن له دری اتومو له ماليکولونو څخه جوړيږي دغه التروائلت وړانگی ته اجازه نه ورکوي چي ځمکي ته داخل شي. اوس دا زموږ دا ناعاقبت انديشي له یخچالونو تودونکي آلی او ائيرکنډيشنو کي موږ داسي گازونه استعمالوو کوم چي مستقيم هلته ځي او د اوزون طبقه ويجاړوي يا نقصان ورسوي د کوم مستقبل ته چي نږدي خطرناک نتايج يا پایلی رامنځته کيدای شي.

ددغه څخه معلوميږي چي قدرت چي زموږ د گټی لپاره کوم گټور شيان چي جوړ کړی دي هغه موږ ويجاړوو او کله چي ددغه نتايج ومخته راځي نو د هغه څخه د ځان ساتلو لپاره نور زیات غلطیانی هم کوو. په دغه کي يو سبق دی. کاش ماته او نور ټولو هغه تر لاسه شي. هغه سبق دا دی چي الله (ج) زموږ جسمانی او روحانی اړتياوي تر موږ زیات پیژنی او پر موږ تر موږ او پلار زیات مهربانه دی نو په همدغه خاطر دغه قدرتی نظام زموږ لپاره گټور جوړ کړ. مگر دا چي موږ خپل گټه او نقصان نه پیژنو نو په همدغه خاطر د خپل جهالت له وجهي د خپل راتلونکي فوائد نظر انداز کوو او خپل ځان په مصیبت کي اچوو. داغه په قرآن شریف کي داسي بیان کړل سوي دی.

کلا بل تحبون العاجلة وتذرون الاخرة

هیڅکله نه بلکه تاشي د نږدې منافع کي اوشي او د راتلونکي فوائد په نظر کي نه نیشي. بس هغه زموږ سم رهنما کولای شي او داغه فرق دی د یو مومن او غیر مومن ساینسپوه ترمنځ. الله (ج) دی موږ ته بخښنه وکړی او زموږ څخه دی راضی شي.

مريخ

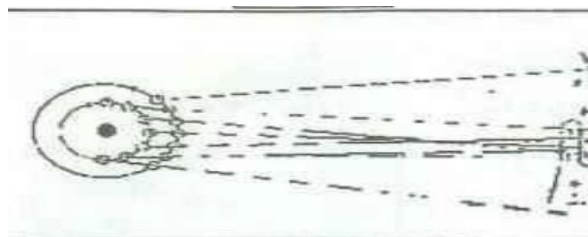
په لاندی عکس کي تاسو مريخ د خپلو دوو سپوږميو سره وینی.



دا زموږ د ځمکي د باندنی همسایه دی. له لمر څخه يي فاصله ۲۲۸ میلیونه کلومتره ده. دده فاصله ځیني وخت ۶۰ میلیونه میله پوري پورته شي او کله د ۳۵ میلیونه میله پوري پاته شي. دده قطر ۴۲۰۰ میله دی او تقریباً ۱۵ میله په ثانیه په سرعت سره تقریباً ۶۸۷ د ځمکي په ورځو کي د لمر په شاوخوا یو واری راڅرخي. دده ورځ د ځمکي له ورځ څخه یوازي ۳۷ دقیقې زیاته ده. د دایره البروج سره دده مدار ۱،۹ درجې دی او دده محور د خپل مدار سره ۲۵،۲ درجې زاویه جوړوي. دده فضا زیاتره د کاربن ډای اکساید په یوه نرۍ برخي باندی مشتمله ده. په کوم کي چي په معمولي مقدار کي نایتروجن، اکسیجن او نور غازی مواد هم موندل کیږي او ډېر کم کرپتان او زینان گازونه موجود دي. دده په سطح باندی دده د فضا فشار زموږ د هوا له فشار یوازي یو فیصد دی. د سطحی د تودوخي درجه يي تقریباً ۶۳- سانتیگرید درجې ده او د دوبي په موسم کي يي د تودوخي درجه ۱۷ سانتیگرید درجې ده او په ژمی کي ۱۴۰- ته کښته شي. په دغه کي د اوبو مقدار د ځمکه کي په هوا کي موجود د اوبو د مقدار زرمه برخه ده. ددغه دومره کم مقدار اوبو څخه بیا هم وریځ جوړه شي. دده سطح په ماضی یعنی تیر وخت کي په ده کي د اوبو د موجود کیدو معلومات راکوي، ولي چي د دریابونو، جهیلونو او آبشارونو نشانی په ده کي موجود دي. کله چي لمر ته نږدې چي تودوخه زیاته شي نو یو وخت یو وخت طوفانونه جوړ شي، مگر اکثره د یو څه وخت لپاره وي.

دا دوه کاله یوازي د څو میاشتو لپاره وسط آسمان کي په نظر راځی او دده ظاهري قطر په آسمان کي د ۳،۵ څخه نیولي ۲،۵ ثانیو پوري متغیر وي ددغه لامل دا دی چي دده فاصله له ځمکي څخه د ساعت په حساب په زیاتیدو وي. د اجتماع په وخت کي زیاتی فاصلي له امله دا کوچنی په نظر راځي او د استقبال په وخت کي دا ځمکي ته د نږدې والی له امله غټ په نظر راځي. نږدې ترینه فاصله کي دا د

قطوب ستوری څخه ۵۵ واری زیات روښانه وي. په دغه وخت دده د روښنایي مقابله د زهره ماشیو نور کومه شیاره یې نه شي کولای. دده رنگ سرخی مائل نارنجی دی. دده دوری گردیش خو د ځمکې په څیر دی مگر د کتلو له لحاظه دا لکه په لاندی شکل کي چي په نظر راځی.



په دغه کي د اقامت، رجعت، او د استقامت مشاهده کيږي. د اجتماع په وخت کي د لمر په روښنایي کي پوشلی وي او د اجتماع وروسته د لمر څخه یو څه دقیقې دمخه طلوع شي. دده حرکت لکه څرنګه چي د مشرق په طرف دی مگر د ځمکې د حرکت د کموالی له امله تر یوه کاله پوري له مشرق څخه په جلا کیدو محسوس کيږي. البته په ستورو کي دده سمت یا لوری مشرق وي. کله چي دده وروسته الشمس ۱۳۷ درجې پاته شي نو د یو څو ورځو لپاره دده حرکت په ساکن کیدو په نظر راځي، دغه ته بیا اقامت وایي بیا نو رجعت شروع شي یعنی په ستورو کي د مغرب په خوا په حرکت محسوس کيږي. په ۱۸۰ درجې بعد اشمس باندی دده د رجعت سرعت ډېر تیز په نظر راځي بیا په کرار کیدو وي، تر دغه حده چي ۱۳۷ درجې بعد اشمس باندی په رارښیدو بیا اقامت اختیار کړي او بیا تر نوي اجتماع پوري دده حرکت د مشرق په لور شروع شي. د مریخ دغه حرکت باندی د پوهیدو لپاره په پورتنی شکل کي فکر وکړی چي د ځمکې مدار کوم چي د مریخ د مدار په داخل کي دی نو په همدغه خاطر د ځمکې رفتار له مریخ څخه تیز دی. که هره میاشت د ځمکې او د مریخ مقامات په کوچنیو کوچنیو دایرو کي وشودل شي او بیا د میاشتی د ځمکې او د مریخ دایری سره ګډی کړل شي. که د دوي خطوط زیات کړل شي نو د ځمکې څخه د مریخ د نظر راتلو مقام تعین به کړل شي. که دغه خطوط ته یی وګورو نو معلوم به شي چي د ځمکې د نظر راتلو مقام یو منحنی به جوړه کړی. بس کله چي دا واپس شروع کیدل غواړی نو دغه ته اقامت او چي واپس کړل شي نو رجعت ورته ویل کيږي.

د لمر په شاوخوا د مریخ د حرکت په دوران کي دده شکل هم بدلېږي ولي چي دا یوه شیاره ده او د لمر روښنایي زموږ و طرف ته منعکس کوي او ددغه سره دده شکل هیڅکله د حلال په څیر نه جوړېږي ددغه لامل دا دی چي د مریخ مدار د



خُمکي له مدار څخه د باندې دی. نو په همدغه خاطر دا د خُمکي او د لمر تر منځ هیڅکله نه راځي چي دده شکل دی د حلال په څیر دی جوړ شي.

په مریخ کي هم د خُمکي په څیر موسم بدلون کوي او لامل یې هم هغه دی چي دده محور د خپل مدار سره تقریباً ۲۵،۵ درجې زاویه جوړوي. د مریخ کال لکه څرنګه چي له خُمکي له کال څخه غټ دی نو په همدغه خاطر هلته به موسم د خُمکي له موسم څخه به غټ وي. په دغه کي بهارموسم یا پسرلی ۱۹۱ ورځي، د دوبي موسم ۱۸۱ ورځي، د خزان موسم ۱۴۹ ورځي، او د ژمی موسم ۱۴۷ ورځي دی.

د مریخ سطح هم د خُمکي مشابه ده. د خُمکي په څیر په مریخ کي بلند غرونه، آتش فشان او همدارنګه د غرو لمنی هم وي. البته د هغه ځای غرونه ۱۸ یا ۲۰ میله بلند وي.

دده په قطبینو کي د ایخي یو نازکه برخه ده، مګر تر اوسه په دغه کي د ژوند کولو امکانات نه دی برابر شوي. دده دوه سپوږمۍ دي کوم چي دده په شاوخوا څرخي. د یوه نوم فوبوس دی د کوم قطر چي تقریباً ۶ کلومتره دی د مریخ څخه یې فاصله تقریباً ۵۵۰۰ میله ده. دا په اووه ساعته او ۳۹ دقیقو کي د مریخ په شاوخوا یو واری څرخي او په مریخ کي له مغرب څخه را پورته کیږي.

د بل نوم دیمس دی. قطر یې ۳ کلومتره او مریخ څخه فاصله ۱۴۶۵۰ میله دی. دا په مریخ کي له مشرق څخه راپورته کیږي سره په ۳۰ ساعته او ۲۱ دقیقو کي یو وار د مریخ په شاوخوا راڅرخي. د مریخ ورځ د خُمکي د ورځ تقریباً ۸،۱۰ فیصده ده او دده کثافت د خُمکي د کثافت تقریباً ۶،۳۷ فیصد دی.

مشتري

په مخامخ عکس کي د شمسي نظام طاقتوره شیاره مشتري په نظر راځي.

دا شیاره د لمر سره د فاصلي له لحاظه او مقام له لحاظه په پنځم نمبر کي واقع ده مګر د جسامت له لحاظه په اول نمبر که ده. د مریخ او مشتري تر منځ د معمول څخه زیات ځای خالی دی. د ماهیرینو خیال دی چي ددوي دواړو تر منځ په خالی ځای کي یو وخت یوه شیاره موجوده وه کوم چي د یو لامل له وجهي له منځه ولاړه او اوس د هغه ځیني پاته توتی په خلا کي د لمر په شاوخوا څرخي د نورو شیاراتو په څیر. په دغه کي چي کوم توتی د خُمکي د مدار په داخل کي د خُمکي له فضا سره ومبلی نو دومره گرم شي چي د تودوخي د شدت څخه په سوځیدو سره بهسم شي.

په دغه صورت کي دغه ته شهاب ثاقب وايي او که چیري دغه ټوټه په کوم طریقې سره ځمکي ته راوړشیري نو په دغه حالت کي دغه ته نیزک وايي کوم چي ځيني وخت زیات ویرانی هم راوړاي شي.

ددغه شیارې حجم دومره زیات دی چي په دغه کي ۱۳۲۱ ځمکي ځای کیدای شي مگر دده وزن ۳۱۸ ځمکو په برابر دی او دغه رقم دده کثافت ۱۳۳ گرام فی مکعب ثانی متر دی. کوم چي د ځمکي د کثافت یوازي ۲۴ فیصد دی. دده د جذب قوه د ځمکي د جذب قوي څخه ۲۳۶۴ واری زیاته ده نو په همدغه خاطر د راکټ سرعت که د ۵۹،۵ کلو متر په ثانیه څخه کم وي نو دا راکټ به د مشتري د جذبې قوي څخه به ولاړ نه شي. د لمر څخه ددغه شیارې فاصله ۷۸۰ میلیونه کلومتره ده. د سطحې د تودوخي درجه یی ۱۲۰- سانتیگرید ده. مشتري د لمر په شاوخوا تقریباً ۸ میل په ثانیه په سرعت سره یو څه کم د ځمکي په ۱۱،۹ کالو کي یو وار راڅرخي (یعنی د ځمکي ۱۱،۹ کاله دده په یو کال حساب دی) مگر عجیبه خبره خو دا ده چي تن و توش له یوازي په ۹ ساعته او ۵۵ دقیقو کي د خپل محور په شاوخوا یو څرخ پوره کړی. دده د محور مدار د نظام شمسي سره یوازي د ۳،۱ درجې زاویه جوړوي.

د استوا په خط باندی دده قطر ۱۴۲،۹۸۴ کلومتر دی او په قطبونو باندی ۱۳۳،۸۷۵ کلومتر دی، داغه لامل دی چي کله د دوربین څخه ده ته وگورو نو دا په قطبینو باندی مېنټی په نظر راځي. د مشتري فضا زیاتره هایدروجن ۸۹٪ (فیصده) او هیلیم ۱۱٪ گازاتو باندی مشتمل ده مگر په یوڅه مقدار کي ځيني نور گازات هم موندل کیږي. د کوم مقدار چي په یو لک برخو کي میتین ۲۰۰۰ امونیا ۲۰۰ هایدروجن ډیواټرائډ ۲۰۵ او د اوبو بخارات یوه برخه ده. په دغه زهرجن گازاتو کي هلته ژوند کول تقریباً ناممکنه دی.

د مشتري د فضا فشار هم د ځمکي د فضا د فشار څخه ۱۰۰ واری زیات دی او په دغه حالت کي دده اوسط درجه تقریباً ۱۲۹ ک یعنی د صفر څخه ۱۴۰ درجې لاندی دی مگر که دده فشار د ځمکي له فشار په څیر وای نو دده د اوسط درجې درجه حرارت له صفر څخه به ۱۰۸ سانتیگرید لاندی به وای. په تیلیسکوف باندی هم دده د استوا د خط اوږده اوږده خطونه به په نظر راځي او ځای ځای سور داغونه هم او په کوم کي چي به یو داغ د خپل جسامت له امله زیات شهرت به ساتی. دا داغونه لکه څرنګه چي زموږ د ځمکي په څیر ۳ ځمکي تیرولاي شي او د څلور کالونو څخه د تحقیق میدان پاته سوي دي.

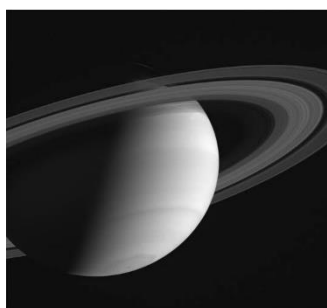
د اوسنی تحقیقاتو په مطابق دا یو طوفاني دایره ده چې د زیات فشار د ساحو په شاوخوا کې د زیات فشار له امله جوړیږي. ددغه دایرې په داخل کې گازات په طوفاني سرعت سره وار په وار څرخيږي. ددغه داغ د باندې هم طوفاني چکر روان وي کوم چې ځینې وخت په دغه کې جذب هم شي. مصنوعي سپورمې کې پانیر ۱۰ په ۱۲ د مارچ په کال ۱۹۷۲ م کې لومړۍ وار د شمښي نظام دغه ځای په کوم کې چې لاتعداد شهاب ثاقب څرخې ښکاره کړ او لومړۍ وار په دسمبر ۱۹۷۳ م کال کې د یو لک میله لیرې فاصلې څخه د مشتري عکسونه واخیسته او تقریباً یو کال وروسته پانیر ۱۱ هم دده دوره وکړ او په ۱۹۷۷ م کال کې وائجر ۱ او وائجر ۲ په ۱۹۷۹ م کال کې و مشتري ته نږدې په تیریدو سره زیات معلوماتی عکسونه راواستول. ددغه معلوماتو په رڼا کې ساینسپوهانو دغه پایلې ته راورشیده چې مشتري د مایع هایدروجن او د هیلیم یو دایره ده. د کوم رنګه فضا چې په گازي هایدروجن باندې مشتمل ده.

دده سپین وریځ د امونیا ایڅی یا واوره ده. په دغه کې سلفر او غالباً فاسفورس موجودګی دده فضا یی غالباً بهور او نارنجی جوړ کړی دی. دغه مصنوعي سپورمکیانو په واسطه د مشتري د قطبینو په طرف د ځمکې په څیر د آرورا رڼا لمبې هم محسوس کړل سوي دي.

د مشتري ۱۸ سپورمیانۍ دریافت شوي دي په کوم کې چې ۴ د مشهورو زمانۍ د سپورمۍ نومان دا دي: بالترتیب آیئو، اوروپا، گائنامیدی او کالیسوتو چې له عطار د څخه هم غټه ده او آننو زموږ له سپورمۍ څخه هم غټه ده. زموږ سپورمۍ خو زموږ له ځمکې څخه یو میل خوري مګر د مشتري یو غټه سپورمۍ گاینامیدی د جسامت د مشتري د جسامت په مقابل کې زیات کم دی. تقریباً دغه نسبت جوړیږي کوم چې خپله د مشتري د لمر سره جوړیږي یعنې تقریباً د ۱۰۰۰ نسبت او زموږ د سپورمۍ جسامت د ځمکې څخه ۱ پر ۴ ده. په آیئو سپورمۍ باندې آتش فشان موجود کیدو خبر ساینسپوهانو ته متوقع نه وو. دا د ځمکې علاوه په کائنات کې د آتش فشان لومړۍ خبر وو. وائجر میشن ۹ دانۍ آتش فشانونه یې دریافت کړه او توقع ده چې ددغه علاوه نور آتش فشانونه به هم دریافت شي. د مشتري په شاوخوا یو کرار هاله هم دریافت کړل شوي دي کوم چې د مشتري له مرکز څخه ۹۹۰۰۰ کلومتره په فاصلې کې شروع کیږي او دده اوږدوالی ۳۰۰۰۰ کلومتره دی. ددغه څلورو علاوه چې کوم نور سپورمیانۍ دریافت شوي دي د ځینو نومان دغه دي: میتس، اوراستیا، امالتهیا، تهیی، لیدیا، همالیه، لیزیتیا، ایلارا، انانکی، کارمی، پاسبھی، ش، ینوپهی دي.

زحل

دا شمښي نظام سپرېرمه او د تن و توش له لحاظه دوهمه شپاره ده. دا شپاره زرد رنگ او د سست سرعت لپاره د پخوانۍ زمانې څخه مشهور پاته شوي ده. دا شپاره د بنایست له لحاظه په معلوم کائنات کې شاید په لومړي نمبر کې دی. د دوربین څخه دده د رنګه هالې په کتولو سره ډېر خوند کوي. دغه ښکلې هالو دده زرد جسم په آغوش کې اخیستو سره دده حسن یې ډبل کړی دی. دا شپاره له مشتري څخه ډېره کوچنۍ ده. دده ټوله استوائی قطر ۱۲۵۳۶ کلومتر (۷۴۵۵۲ میل) او قطبي قطر ۱۰۷۹۸۲ کلومتر (۶۷۰۹۷ میل) دی، دا هم مشتري په څیر په قطبینو مېنښتې ده. د لمر په شاوخوا د یو څرخ د ځمکې په ۲۹،۴۵۸ کلونو کې پوره کوي، مګر د خپل محور په شاوخوا ۱۰ ساعته او ۳۹ دقیقو کې وڅرخېږي. دا وقفه دده خط استوا د حرکت ده مګر د خط استوا په شاوخوا د وقفه کم ده یعنې دده محوری حرکت د خط



استوا په نسبت په نورو برخو کې زیات دی. ددغه لامل دا دی چې ځمکه خو کلکه او جامد ده نو په دغه خاطر محوری حرکت یې هر ځای یو رقم دی مګر د زحل سطح کلکه او جامد نه ده نو په دغه خاطر دده سرعت هر ځای یو رقم نه دی. د لمر څخه دده فاصله ۱،۴ بیلونه کلومتره ده (۱،۴۲۶،۶۶۶،۰۰۰). دده حجم د ځمکې د حجم ۷۱۴ برخه ده. مګر د کثافت د کم کیدو له امله دده وزن د ځمکې د وزن یوازي ۹۵ واری دی. دده مجموعی

کثافت اضافی د اوبو څخه لا کم دی او د ځمکې کثافت اضافی دا یوازي ۱۲،۸۷ برخه ده. بس د زحل څخه کوم ټوټه که پری کول شي او اوبو ته واچول شي نو هغه به اوبازۍ وکړي. د خپل مدار سره دده محور ۲۶،۷۵ درجې زاویه جوړوي، په دغه معامله کې دا خو تقریباً د ځمکې په څیر دی، مګر دده خپل مدار هم تقریباً د دایره البروج سره نیمه نیمه درجه زاویه جوړوي. دده الیپس ۰،۵ دی. د زحل د سطحي په قطبینو باندې د شیانو وزن د ځمکې په مقابل کې اووه فیصده پورته شي.

تر اوسه پوري دده ۱۹ سپوږمیانې په یقیني توګه دریافت شوي دي. په دغه کې د فوبې په نوم سپوږمۍ ډېر مشهوره ده د کوم جسامت چې د یو غټ شهاب ثاقب غوندې دی او بل د تیتان په نوم سپوږمۍ هم شهرت لري د کوم قطر چې د ځمکې د سپوږمۍ د قطر ۱،۸۷ برخه یعنې په تقریبی توګه دومره ده. تیتان د زحل په شاوخوا په ۱۶ ورځو کې یو څرخ مکمل کوي او د ماهرینو په نزد دده فضائی حالت د ځمکې د ابتدایي فضائی حالت سره مشابهت ساتي. البته د لمر څخه د زیاتې

فاصلي له امله دده دحرارت درجه ډېره كمه وي. دغه وخت دده د سطحي د حرارت درجه ۱۳۹- سانتیگرید ده او دده د فضا فشار د ځمکي د فضا له فشار څخه تقریباً ۶۰ فیصده زیات دی.

د خپل قدرتی ښکلا له وجهي زحل ته د معلوم کائنات تر اوسه پوري یو شهزاده ویل کیدای شي. دده هالو دده په جسم کوم حسن پاشلی دی په دوربین باندی په لیدو سره معلومیږي. دا هغه وخت ډېر ښکلی ښکاری چي زحل د طیاری د په هوا کیدو د ابتدا په څیر حرکت وکړی. په دغه وخت دده د هالونو د رنګونو ځلا سترگی ډېر اوبه کوي. زحل چي د خپل مدار سره تقریباً ۲۷ درجی زاویه جوړوي په همدغه خاطر په خپل ۳۰ کلن دور یا دوره کي تقریباً ۱۵ کاله دده د هالونو کم ویش پورتنی برخه په نظر راځي او بیا ۱۵ کاله دده زیرین یا لاندني برخه. په منځ کي دوه واری داسي وخت راځي چي زموږ لپاره د زحل استوا بالکل مستقیم وي. په دغه وخت دا حالونه یوازي یو وار د یو خط په څیر په نظر به راشي.

دده څلور نور هالونه هم دریافت شوي دي نو په دغه خاطر د دوي ټوله تعداد اووه دی. لکه څرنګه په دغه نوي څلورو کي رڼا ډېر کمه وي نو په دغه خاطر ځمکي څخه په نظر نه راځي. تر ټولو نږدې هاله د زحل د وریځو وروسته دده له مرکز څخه ۶۶۷۱۱ کلومتر په فاصله کي شروع کیږي، نو دغه رقم له مرکز څخه هاله ج ۷۴۵۲۰ کلومتر، هاله ب ۹۱۹۵۳ کلومتر، هاله الف ۱۱۸۳۹۷ کلومتر، هاله دال ۱۴۰۰۳۳ کلومتر، هاله ز ۱۷۰۰۸۳ کلومتر او هاله ه ۲۹۴۴۹۰ کلومتر له فاصلي څخه شروع کیږي. په دغه کي صاف معلومیږي چي د نومانو ترتیب یي د مرکز څخه د فاصلو په بنیاد نه بلکه د دوي په دریافت کیدو باندی اینودل شوي. د بعضي هالو تر منځ خلاء ده په دغه کي د شینتی فرقانی پټی (ا، ب هالونو تر منځ) او د دوي فرقانی پټی (ا، ب هالونو تر منځ) زیات واضح دی. که ددغه هالونو هغه عکسو ته وکتل شي کوم چي له نږدې څخه اخیستل شوي وي نو دوي په اووه هالونو کي محدود کول به مشکل شي ولي چي دا لاتعداد هالونه دي البته په اووه هالونو کي د دوي تقسیم پند پند تقسیم دی. که تاسو په ګوګل کي وګوری نو ددغه هالونو محدود ښودل شوي دی او ددغه علاوه په دغه کي د زحل د پنځه سپوږميو مدارونه هم ښودل شوي دي. ددغه هالونو جوړښت ساینسپوهان یي تر یوڅه وخته پریشانه کړي وه.

د ډایر شفت طریقې څخه کله چي ددغه هالونو په خاص سمت یا لوري کي سرعت معلوم کړل سو نو معلومه شوه چي دغه هالونه د زحل سره په کلکه توګه تړل شوي نه دي بلکه د کیپلر قانون په مطابق کوم چي دباندی هالونه دي د دوي سرعت کم او د داخلي والا د زیات دی. ددغه څخه دغه اندازه کول شوي چي هالونه په کوچني

کوچني ټوټو باندی مشتمل دي او دا د زحل لاتعداده کوچنی کوچنی سپوږمیانۍ دي. د دوي د جسامت په اړه د وائجر له اندازو څخه معلومه شوه چې ددغه ټوټو قطر د یوڅو سانتي متر څخه نیولې بیا تر څو مترو پوري کیدای شي. د انفرید شعاعو په واسطه کله چې جایزه واخیستل شوه نو معلومه شوه چې یا خو دا د ایخي کوچنی کوچنی دایري به وي یا په واوره کې ملفوف غرنۍ ټوټی هم کیدای شي، دده د واورۍ د نه ویلی کیدو درجه ظاهره ده، چې داغه ده چې زحل لمر څخه په کومه فاصله کې چې واقع دی هلته د واورۍ د ویلی کیدو سوال نه پیدا کېږي. ددغه باوجود هم د تن و توش ددغه هالونو وزن د ځمکې د سپوږمۍ د وزن تقریباً ۱۰۰۰۰۰۰۰ کې یو برخه جوړېږي او داغه رقم الله (ج) سپوږمۍ د مادی په ۱۰۰۰۰۰۰۰ کې د یوې برخې په اندازه د زحل ماده دده په شاوخوا وپاشل یا خپور کولو سره د زحل یې د معلوم کائنات د حشین یا بنکلی شهزاده جوړ کړ.

د وائجر په رالیږل شوي عکسونو کې هاله ب، کې شعاعی دایرو سایکل د پایو د تارونو په شکل تاریک داغونه په نظر راځي. دغه داغونه په شاوخوا باریکو ذراتو باندی مشتمل وي او د ماهرینو یا پوهانو خیال دی چې سکرني برق له عمل څخه دا ذرات په هالونو کې په شعاعی توګه تیرېږي د کوم د واپس کیدو سمت مائل په مرکز نظر راځي مګر اصل خبر د هغه ذات سره دی کوم چې رحیم او علیم دی.

په زحل باندی نهایت تره هواوي ۱۸۰۰ کلومتر په سرعت سره ځي. که دونده تیز په ځمکه کې حرکت وکړی نو په ځمکه کې د اوشیدو والا خانه به خرابه کړي مګر کله چې الله (ج) ته په ځمکه کې د انسانانو آباد اوشیدل منظور دی نو داسې هواوي چې د الله خوښه نه وي امکان یې نسته. په هرحال د عاد قوم، د ثمود یعنی د نوح علیه السلام تاریخ باید هیر نه کړو. ددغه هواوو سمت د مشرق په لوری وي د کوم څخه چې دا معلومیږي چې دغه هواوي پورتنی وریځو په بلندی کې نه بلکه له دغه څخه تقریباً ۲۰۰۰ کلو متره لاندی چلیږي. دده د فضا درجه حرارت ۹۵ ک دی. کوم چې له صفر څخه ۱۷۸ درجی سنټی ګریډ د لاندی درجه حرارت دی.

د زحل مقناطیسي میدان دده له سطحې څخه ۱۰۰۰۰۰۰-۲۰۰۰۰۰۰۰ کلومتر د باندی پوري اثر انداز کېږي. د زحل په شاوخوا تر اوسه پوري ۱۸ باضابطه سپوږمیانۍ تسلیم شوي دي د کوم نومان چې دا دي: بالترتیب میماس، انسلیډس، دیونی، رهیا، تیټان،

هائپرین، ایپټس، پان، اتلس، پرومیتھیوس، پاندورا، اپیتھیوین، جانس، کیلیپسو، تیلیستو، هیلینو او فوئبی دي. په دغه کې خو تیټان زموږ له سپوږمۍ څخه ۱۵، ۲ واری غټ دی او فوئبی بیا دومره کوچنی دی چې ده ته سپوږمۍ ویل داسې دی لکه رود ته چې دریاب ووايو یا جهیل ته رود غالباً دا یوه آواره سماوي ډبره وه کوم چې زحل د

خپل ثقل قوي اشیر یی جوړ کړ. د اهلی یوروپ یا اروشیا بدبختی دلته ده چي د دوي لپاره هم دوي نومان مشرکانه (یونانی، دیومالائی، دیوتاګرونس د ماشومانو په نومانو باندی) ایښی دی. الله (ج) دی موږ ټولو ته هدایت وکړی.

یورینس

په لاندی شکل تاسو یورینس د خپل پنځه سپوږمیانو سره وینی.

رسمی نجوم په زحل باندی ختم شوي، ولي چي ددغه وروسته فلک افلاک کي قدم ایښودل وومگر دا خو د قدیم فلکیاتو اندازي وي. په حقیقت کي خو دده وروسته نور شیارې هم سته. په دغه شیارو کي تر ټولو اول یورینس دی. ۱۷۹۱م کال پوري یورینس د ستوری په څیر پیژندل کیده. په معمولي سترگو باندی دا شاذ و نادر په نظر راځی، او که چیری په نظر راهم شي چا ته نو دا ستوری گنی. د برما د منجمین په کتابونو کي البته سپوږمۍ، زهره، عطارد، لمر، مریخ، مشتري، زحل، څخه علاوه د یو بل شیارې ذکر هم شوي چي چي ددغه څخه مراد یورینس به وي مگر یوروپ ددغه د دریافت ټوله د ولیم هرشل په سر اچولي دی.



ولیم هرشل په انگلیستان کي د موشیقي یو با استعداد شخص وو مگر د علم هئیت کي دده مینه دا کس به یي په دغه کائنات کي فکر کولو ته مجبوره کړ. د خپله د ځان لپاره یو دوربین جوړ کړی وو، د کوم په جوړولو کي دده خور کیرولین دده سره کومک وکړ. هغه په ۱۷۹۱م کال کي د خپل دوربین امتحان اخیسته نو په خپل دوربین کي ده دغه ستوری له نورو ستورو څخه مختلف

ولیده. کله چي په دغه دوربین کي یي غټي هینداری په لگولو سره دا یی ولیده نو د اول واری په نسبت غټ محسوس کړل سو ځکه چي که ستوری د هر څومره غټ دوربین څخه وکتل شي نو مزید روشن به شي مگر دده په جسامت کي اضافه توب نه شي کیدای دا خو به کوم شیاره کیدای سوای یا لکی داره ستوری. وروسته په مسلسل مشاهداتو سره تصدیق یي وکړ چي دا شیاره ده. د منجمون په حساب سره کله چي دده حرکت مطالعه کړل سو نو دا یي د لمر په شاوخوا تقریباً ۱۹ واری غټ مدار کي حرکت په حال کي وموندل شو. هرشل خپل بادشاه ته کوم چي دی یی نوکړ وو یعنی هرشل یی کاریگر وو، نو دپادشاه په نوم باندی دده نوم جارجیئم شیدوس کینودل شو مگر د یوروپ د خلگو هغه پخوانی کم بختی یا بد

بختی مخته راغله او داغه رقم دده نوم دیومالائی نومانو په توگه یورینس کینودل شو کوم چي وای د زحل پلار وو الله(ج) دی ټولو ته هدایت وکړی.ددغه انکشاف څخه هرشل شهرت وموند او ده ته د سر یا ماستر خطاب ورکړل سو.

د یورینس فاصله ۲،۹ بیلونه کلومتره ده.او دده استوائی قطر ۵۱۱۱۸ کلومتر دی او قطبي قطر ۴۸۳۵۴ کلومتر(۳۰۰۴۵میله) دی.دده وزن ۱۴،۵۴ د ځمکو په برابر دی او دده کثافت د ځمکي د کثافت ۳۰ فیصد دی او دده د جذبې قوه د ځمکي د جذبې قوې ۱،۵ برخه ده.د لمر په شاوخوا دا په ۸۴ کلونو کي یو څرخ مکمل کوي (دا ۸۴ کلونه د ځمکي کلونه دي یعنی د ځمکي په ۸۴ کلونو کي)او په ۱۷ ساعتونو و ۲۴ دقیقو کي د خپل محور په شاوخوا وڅرخيږي. دا په خپل مدار کي کورنوي یعنی له ده سره ۹۷،۹۳ درجی زاویه جوړوي او ورسره دده مدار د دایره البروج سره ۰،۷۷۱۶ درجی زاویه جوړوي،دده مقناطیسي محور دده له محور سره د ۵۵ درجی زاویه جوړوي.

دده په فضا کي اصل اجزاء یعنی هایدرجن او هیلینیم علاوه میتین او یو څه نور گازات هم په یو څه مقدار کي هم موندل کيږي.دده په خط استوا باندی په ۱۰۴۲ کلومتر په سرعت سره طوفانونه روان وي دده په شاوخوا هم هالونه موندل کيږي.دا هالونه خلکو ته هغه وخت معلومه شوه کله چي وائجر هم د یورینس دوره نه وه کړی اوکله چي یي وکړ نو د وائجر عکسونو څخه نه یوازي دده دوه هالونو دریافت وشوه بلکه د دوي د ساخت هم یو څه اندازه معلوم شو د دوي په مطابق دا هالونه په یو بل کي داخل دي او باریکه یا نازک دي.د وائجر د سفر څخه مخکي د یورینس په شاوخوا د پنځو سپوږمیانو په اړه معلومه شوه چي د هغوي نومان دا دي:میرانده،اریل امبريال،تیتانیا او اوبیران.دا ټوله شیارې د خط استوا په شاوخوا داسي څرخ کوي په کوم سمت کي چي یورینس څرخ کوي.د وائجر کیمرو د وائجر له شا څخه مخکي لا د مزید لسو سپوږمیانو په اړه معلومات وکړ،تر ټولو دمخه چي کوم سپوږمی دریافت شوه د هغه نوم پک ی پوک کینودل شو دا سپوږمی په دوي کي تر ټولو غټه ده او د نورو سپوږمیانو نومان کورډیلیا،اوفیلیا،بناکا،کرشیدا،ډسډیمونا،جولیمت،پورتیا،روسالیندا او بیلیندا دي د دغه سپوږمیانو قطر ۴۰ څخه تر ۸۰ کلومتر دی او دا هالونو ته نږدې دي.د یورینس هالونه په اتفاقی توگه په ۳ مختلف مقامات باندی دریافت شوي دي.ساینسپوهانو په یوه ستوری مشاهده کول نو دوي ته معلومه شوه لیدلو دمخه دا ستوری څو واری باریکه سو وروسته له تجرباتو څخه د یورینس په شاوخوا ۹ هالونو په اړه معلومه شوه.

نېپتون

په لاندې شکل کې تاسو نېپتون وینئ.

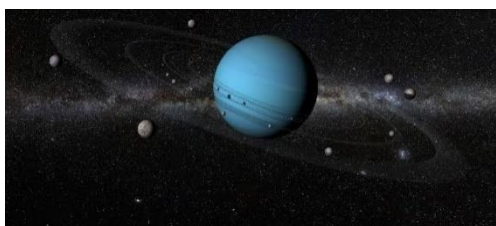
ددغه شپاري دريافت ساينسپوهان يې په انقلاب کې واچول ولې چې دده د ليدولو بغير فقط د رياضي له قوانين څخه دده د وجود په اړه معلوم کړل سو او ورسره د ځاي تعين يې هم وشو. بس که يو طرف دا د ساينس د قواعد د آفاقيت دليل وو نو بل طرف د الشمس والقمر بحسبان، مظهر اتم.

کله چې يورينس دريافت شو نو پوهانو ته دده له حرکت څخه دا اندازه وشوه چې دده حرکت داسې نه دی څرنگه چې دا بايد په حسابي توگه وي لامحاله ددغه لامل کوم خارجي سبب دی چې بله شپاره هم موجود کيدای شي کنی نو بيا د تجاذب باندې د نظرثاني ضرورت به جوړ شوي وای. د وخت سره ساينسپوهانو ته ددغه نظريي باندې تر دغه حده پورې قائل شول چې بعضي د رياضي پوهانو ددغه شپاري حسابي تعاقب شروع کړ په دغه کې يو انگليستاني د کوم نوم چې جان آدم وو، دده ددغه شپاري صحيح مقام دريافت کولو سره د انگليستان شاهي فلکي ته اطلاع په دغه الفاظو کې ورکړ.



(تاسو د برج دلو په فلاني نقطې باندې خپل دوربين ولگوي وددغه نقطې ته نږدې د يوې درجې په داخل کې به تاسو ته يوه نوي شپاره په نظر درشي کوم چې په ځلا کې د قدرونهم د ستوري په څير به وي)

مگر د شاهي فلکي يو طالب العلم هم په دغه تحقيق باندې پوه نه شوه. په دغه ورځو کې د فرنس يو بل رياضي پوه هم ددغه شپاري د صحيح مقام حساب په واسطه معلوم يې کړ او ددغه اطلاع نه يوازي د انگليستان شاهي فلکي ته ورکړ بلکه ددغه اطلاع د برلن رسدگاه ناظم ته يې هم ورکړ. د انگليستان شاهي فلکي ته دا وخت ددغه فکر راغلی چې ددغه علم خو يو طالب العلم هم ارسال کړی وو او د تحقيق وروسته معلومه شوه چې هغه هم ددغه مقام نشانی راکړي وه مگر ددغه باوجود ددغه دوربين رخ د مطلوبه نقطې په لوری نه وشو بلکه دده شاوخوا آسمان د صحيح نقشو امادگی ترجيح ورکړ ددغه بغير صحيح مشاهده دده په خيال کې ممکن نه وو البته د برلن درسگاه ناظم د خپل دوربين رخ د مطلوبه نقطې په لوری وکړ نو د يو سبز رنگ شپاره چې دده استقبال يې کاوه، ددغه شپاره نېپتون وبلل شو. د ساينس په نړۍ کې ددغه شپه يعنی ۲۳ د ستمبر (سپتمبر) ۱۸۴۶م کال يو



يادگار شپه وه، په دغه شپه مشاهدې د انسان د
عقلې نظريې او حسابي نتايج تصديق يې وکړ او
انسانې دماغ او حسابي علم د خپل عظمت سککه
يا تاس يې ورباندې ومنه.

نيپتون له يورينس څخه په جسامت کې غټ دی
دده استوائی قطر ۴۹۵۲۸ کلومتر دی دده حجم د ځمکې له حجم څخه ۵۷،۷۴
واری زیات دی، مگر دده وزن د ځمکې له وزن څخه یوازې ۱۷،۱۴۷ واری زیات
دی ددغه لامل دده د کثافت کموالی دی کوم چې د ځمکې یوازې ۰،۲۹۷ فیصده
ده. دده د جذبې قوه د ځمکې د جذبې قوې څخه ۱،۱۲۵ واری زیاته ده. د لمر په
شاوخوا ۱۶۵ کلونو کې یو وار راڅرخي او د خپل محور په شاوخوا چکر یا څرخ
پوره کولو کې بیا په ۱۶ ساعته او ۶ دقیقې وخت نیسي دده استوا د خپل مدار سره
۲۹،۶ درجې زاویه جوړوي مگر دده مدار د دایره البروج سره ۱،۷۷ درجې زاویه
جوړوي.

په عکس کې نیپتون د خپل سپوږمیانو سره وینی. د نیپتون دوه سپوږمیانې دی
تريټان او نیراند کوم چې زیات مشهور دي مگر ویل کېږي چې د وانجر په عکس
کې غور کولو څخه چې مزید ۶ سپوږمیانې د نیپتون په شاوخوا دریافت شوي دي
او ویل کېږي چې تريټان زموږ له سپوږمۍ څخه ۱،۹ واری دروند دی. دا سپوږمۍ
له نیپتون څخه ۳۵۵۴۰۰ کلومتر لیرې ده او قطر یې تقریباً ۲۷۰۷ کلومتر دی دا په
۵،۹ ورځو کې نیپتون په شاوخوا خپل یو څرخ مکمل کوي. دده کثافت خپله له نیپتون
څخه زیات دی نو په دغه خاطر د ساینس پوهانو خیال دی چې دا له نیپتون سره نه
بلکه جلا جوړ سوي دی مگر وروسته د نیپتون د جذبې قوه پر ده قابو تر لاسه کړ
په دغه باندې د ۸۰۰ کلومتر سپکه فضا هم موندل کېږي. ددغه فضا فشار د ځمکې
د فضا د فشار ۷۰۰۰۰ (اویا زرمه) برخه ده. دده د حرارت د درجې نقطه له انجماد
څخه ۲۳۵ درجې سانتی گریډ لاندې موندل کېږي یعنې منفی ۲۳۵ درجې ده. دده
دوهمه سپوږمۍ د نیټرانډ، تريټان په مقابل کې خورا کوچنۍ ده او له ده څخه ۵
میلیونه څخه نیلوي بیا تر ۱۰ میلیونو پورې فاصله کې دی. مگر قطر یې یوازې
۱۷۰ کلومتر دی او په ۲۲۲ ورځو کې د نیپتون په شاوخوا څرخي ددغه وزن
زموږ د سپوږمۍ د وزن له یوه فیصد څخه هم کم دی. په ۱۹۸۹م کال کې د جولائی
په ۲۵ کې د نیپتون په شاوخوا یوه هاله دریافت سوه کوم چې له ده څخه ۳۰۱۰
کلومتر په فاصله کې شروع کېږي او دده اوږدوالی تقریباً ۱۰۰۰۰ کلومتر دی دا
هاله یوازې یوه څخه بیا تر ۱،۵ کلومتر پورې پنډه ده او اوس دده نور هالونه هم
دریافت شوي دي او د دوي نومان دا دی: گیلی، لی، وی، رنر او آدمز آرکس دی دا

هالونه داشي په خپل منځ کي مېنځي دي يا داخل دی او دومره نازک دي چي له ځمکي څخه د دوي اندازه کول يا ليدل مشکل وي.

وانجر دوهم په ۱۹۸۹ کي د اگست په ۲۵ له ده څخه يوازي ۳۰۰۰ ميله فاصلي څخه تير سو له کوم څخه ده ته له نيپتون په اړه ډېر شه معلوماتو کولو موقع پيدا شوه له دغه څخه معلومه شوه چي يورينس په مقابل کي د نيپتون سطح زيات نا منظم ده. په دغه شپاره کي د ځمکي په اندازه يو داشي داغ معلوم کړل سوي کوم چي په حقيقت کي د يو غټ طوفان علاقه ده دا طوفان د ساعت د سنتو په مخالف ۱۲۳۰ ميله په ساعت په سرعت سره روان دی. په نيپتون کي مانع هايډروجن او هيليم ريگس هايډروجن او دا شپاره د هيليم په ريکبنونو هواره ده. دده مقناطيسي محور دده له محور سره ۴۷ درجې زاويه جوړوي او د لمر رڼا د نورو شپارو په مقابل کي زيات کمزور وي دلته په دغه شپاره کي.

پلوتو

تر اوسه پوري چي د شمسي نظام کوم سرحد چي دی ددغه په مطابق دا دده آخري شپاره بلل کيږي په ۱۹۹۹ کي دا د نيپتون مدار په پرې کولو سره دده مدار ته داخل شوي وو او ۱۹۹۹ تر مارچ پوري دده په داخل کي وو. په لاندی عکس کي تاسو پلوتو ويني.

پلوتو ته نږدې اکثره ډيلټاجيمينورم په نوم ستوری ځليږي چي ډېر ښکلی وي. دده د دريافت کيسه هم د نيپتون په څير ده. ساينسپوهانو دا خيال شوي وو چي ممکن دی چي نور ستوری هم د نيپتون په څير دريافت کړل شي البته يو مشکل وو چي د نيپتون مدار کوم چي ډېر اوږد وو نو په دغه خاطر دده حرکت ډېر کرار وو او له دغه څخه دا اندازه لگول چي په حسابی توگه حرکت متوقع دی که يا نه دا يو ډېر طلب کار وو آخر يو عرصه وروسته قاعدو په ويلو سره د نيپتون موجود کيدل يي د يورينس په حرکت کي د بی قاعدی مکمل سبب منلو څخه يي انکار وکړ. ولي چي په دغه کي د نيپتون حرکت دده له حسابی ممکن حرکت څخه مختلف وو. اوس ساينسپوهانو د نوي شپارې د دريافت کولو لپاره ملا يي ټينگه کړه مگر ددغه لپاره



له يوي خوا د زيات طاقت والا دوربين ته اړتيا وه نو له بلی خوا له دوربين څخه په نظر راتلو والا نور اجسام فلکي څخه ددغه شپارې موندل کوم آسان کار نه وو. ايروژنا (امريکا) رصدگاه مالک ډاکټر پرشپول لوئل ددغه نوي شپارې د مدار د مقام نهايت احتياط څخه حساب ولگول ۱۹۱۶ م کال کي دده له مرگه وروسته په دغه تحقيق باندی تقريباً کار بند شو تر دغه وخته چي نوی دوربين ۱۹۲۹ م کال کي مکمل شو. په دغه دور کي

دوربین په واسطه ۱۰۰۰۰۰۰ ستوری د عکس په حساب سره ریکارډ شوه. په دغه دور کې کله چې ساینسدان ممکنه شیارې ته د نیپتون په څیر فرض کولو سره په تلاش کې وه کلاډی تومباخ ددغه شیارې تلاش یې وکړ او ثبوت په توګه داسې دوه عکسونه یې وړاندې کړ په کوم کې چې ددغه ممکنه شیارې او د نورو ستورو په مقام کې تبدیلی په واضح توګه معلومېږي، دا د داسې ماشین په واسطه ممکن شوه په کوم کې چې د دوو عکسونو مقابله وکړل شي او په منځ کې ددغه تقابل څخه دا معلومېږي چې کومې نقطې په خپل منځ کې مطابقت نه ساتي یعنې د دوي ځایونه تبدیل شي.

ستوری چې د وخت سره په خپل منځ کې په خپل مقاماتو کې تبدیلی نه کوي، که کوم شیاره یا دم دار شیاره وي نو دده په ځای کې به بدلون په نظر راشي. آخر کار ۱۳ مارچ ۱۹۳۰ م کال کې د شیارې د دریافت باقاعده اعلان وشو. دلته هم شیطان خپله برخه ترلاسه کړ او دده نوم د یوناني دیو مالائی دیوتا په حساب پلوتو کیښود. په ظاهره دا تجویز د برطانوي مکتب د یوې انجلۍ وو، دده مقام او مدار خو تقریباً هم هلته وموندل شو د کوم حساب چې لوئل وکړ. مګر دده له جسامت او وزن څخه ساینسپوهان مطمئن نه شوه په دغه خاطر هغه هم کوشش کې دي چې کم از کم که وي که نه وي یوه بله لسمه شیاره په شمسي نظام کې باید وي. کوم چې له ځمکې ۵ واری غټ وي او دده مدار زیات وسمیع به وي ګورو به چې دغه واری ساینسپوهان تر کومه اندازه صحیح به وي.

د پلوتو قطر تقریباً ۲۳۷۴ کلومتر دی او د ځمکې وزن ۴۰۰ واری له دغه شیارې څخه زیات دی. په آسمان کې دا د یو ۱۳،۷ درجې د ستورۍ غوندې په نظر راځي. دده فضا زیاتره په نایترونجن باندې مشتمل ده. میتین په دغه شیاره کې له ۰،۵ څخه تر ۱،۵ فیصد پوري دی او ددغه علاوه کاربنډای او کسایډ هم په یو څه مقدار کې سته. دده محور په ۱۲۲ درجې باندې لاندې دی. دا له لمر څخه زموږ په پرتله ۴۰ واری لیرې دی او په دغه خاطر دلته د یخني او تاریکي پادشاهۍ ده. لمر له هغه ځایه یو ځلیدونکي ستوری یا د څورلسمې سپوږمۍ په څیر ښکاري. دده د ورځې رڼا زموږ د رڼا ۱/۱۵۰۰ برخه ده. د لمر د روبښايي سره دده د تودوخي درجه هم بدلون کوي. په دومره لږ روبښايي کې تودوخه دومره وه چې د پلوتو د سطحي درجه حرارت ۲۰۰ سانتي ګریډ څخه لاندې دی یعنې منفی ۲۴۰ یا ۲۲۸ سانتي ګریډ ده. په دومره تودوخه کې چرم د هندارې په څیر مات کیدای شي. که د ځمکې وزن ۱۰۰۰ کانیاں وي نو د پلوتو یوازي د ۳ پلوتونو کثافت ۲،۱۳ ګرام فی مکعب متره دی او دده کثافت په دغه پیماني باندې په کوم چې د اوبو کثافت بلل کیږي ۲ دی، له دغه څخه اندازه کیږي چې دا یوازي د واورې یوه دایره نه ده بلکه



په دغه کي ځيني لور شیمی مواد موجود دي. نو بس که په ځمکه کي د چا وزن ۶۰ پونده وي نو په پلوتو کي به ۶ پونده شي.

پلوتو د خپل محور په شاوخوا يو څرخ په ۶ ورځو او ۴ ساعتو ۱ کي پوره کوي کوم چي د نورو په مقابل کي ډېر سست دی او د لمر په

شاوخوا يو چکر يا څرخ په ۲۴۸،۵۳ کلونو کي تر سره کوي (د ځمکي ۲۴۸،۵۳ کلونو کي) دده مدار ډېر زيات بيضوي دی او دده د بيضويت انځس ۰،۲۴۸۴ دی. نو ددغه له امله په يو وخت کي د پلوتو فاصله له لمر څخه زموږ د ځمکي په پرتله ۳ برابره شي او نو يو وخت بيا داسي هم راشي چي فاصله يي ۵۰ برابره غوندی زيات وي. لکه څرنگه چي دده فضا يڅه ده نو په داسي حالت کي په ده کي موجوده نايټروجن ايځی به شي.

په ۱۹۷۸ کي جم کرسټی دده يوه سپوږمۍ دريافت کړه د کوم نوم چي چيرن کينودل سو، ددغه سپوږمۍ قطر ۱۳۰۰ کلومتره دی او د خپل شيارۍ سره دده تناسب د نيمايي لا زيات جوړ شي د پلوتو په شاوخوا ۱۹۴۰۰ کلومتره په فاصله کي ۶،۳۸ ورځو کي يو څرخ مکمل کوي، په دغه معنون کي ځيني خلک چيرن ته سپوږمۍ نه بلکه جوړه شياره خيال کوي هغوي وايی چي پلوتو او چيرن د يو بل په شاوخوا څرخۍ د ساينسپوهانو په خيال چيرن په زياته توگه په اوبو مشتمل دی ولي چي دده په درجه حرارت کي د ميتهين هلته موندل کيدل ممکن نه دی. چيرن او پلوتو يو بل تر منځ داسي انداز کي حرکت کوي چي ددوي سطح د يو بل سطح په نظر راځي.

لکی لرونکي شيارې

په عام توگه دغه ته لکی لرونکي شيارې وايي او په انگليشي کي دغه ته کوميت وايي. کوميت د لاتینی لفظ کوميتا څخه اخيستل شوي دی د کوم مطلب چي اوږد وریشتانو والا دی. د لکی لرونکو ستورو پر ځاي دغه ته لکی لرونکی شيارې ويل سم دی ولي چي ددوي خواص له شيارو سره يو شان دی خو له ستورو سره نه. مثلاً په دوي کي خپله رڼا نه وي د لمر وړانگی منعکس کوي، د دوي مقام د ستورو په

تتاظر کي بدل کيږي او دوي د لمر په شاوخوا څرخي. که چيرې د دوي دا څرخ د حد څخه زيات بيضوي وي نو دوي لمر ته بالکل نږدې راشي او کله بيا له پلوتو څخه لا ليرې ولاړ شي. د دوي سرعت د کيپلر قانون په مطابق د لمر څخه د فاصلي په بنياد باندې بدل کيږي. نو کله چي لمر ته نږدې وي نو سرعت زيات تيز وي او لکه څرنگه که له لمر څخه په ليرې کيدو وي نو په سرعت کي يي بدلون راځي يعنې کرار کيږي.

ددغه ۳ برخي وي: سر، قلب، لکۍ

د لکۍ لرونکي شيارې ماده زيات لطيف وي. نو په همدغه خاطر د لکۍ لرونکو شيارو په جسم کي ستورۍ په ځليدو په نظر راځي. د دوي لکۍ ډېره اوږده وي تر دغه اندازي چي د بعضي لکۍ لرونکو شيارو لکيانۍ په ميلينونو ميله اوږده وي. قلب مابينځي روشانه برخي ته وايي او سر ته يي قالب وايي د قلب ومخته يوه ماده وي. يو وخت يو وخت قلب او سر دواړو ته سر وايي، په دغه صورت کي لکۍ د سر سره ملحق وي.

د لکۍ لرونکو شيارو لکيانۍ تل له لمر څخه د سر په مقابل کي ليرې وي که هغه لمر ته رارون وي که له لمره ليرې روان وي.

د زينو لکۍ لرونکو شيارو پيژندنه بينتهد لکۍ لرونکي:

دا لکۍ داره شياره جی شي بينتهد په ۱۹۶۹م کال کي دريافت کړ دا په صفر درجی د هايډروجن گاز ملفوفه مدار وو.

شوميکر، ډيوډ لکۍ لرونکۍ:

دا لکۍ داره شياره شوميکر او ډيوډ ايچ ليوې خاوند او ميرمن په پالومر آبزرويډی کيليفورنيا کي د دوربين په واسطه دريافت کړه.

د سوفټ وټل لکۍ لرونکي:

سوفټ وټل په ۱۸۶۲م کال کي يو لکۍ داره شياره دريافت کړ او د ۱۲۰ کلونو د دور هامل لکۍ لرونکي وشود مگر ددغه دور په مطابق دغه بايد په ۱۹۸۲ کي په نظر راغلی وي مگر په نظر نه راغلی ساينسپوهانو ته دا شک پيدا سو چي دا ختم شوي مگر د توقع خلاف ۱۹۹۲ کي په نظر راغلی.

د ارنډ رولډ لکۍ لرونکي:

دا یو غیر دوری لکی داره شیاره وه کوم چي په ۲۷ اپریل په ۱۹۵۷م کال کي په نظر راغلی. دده د لکی څخه بغیر د منه وروسته یوه شعله هم راځتلي وه کوم چي په آسمان کي په خلاسه سترگه له ۲۰ څخه ۳۰ درجی پوري اوږده وه.

د هیلې لکی لرونکي:

دا لکی داره شیاره یو مشهور ساینسپوه هیلې په ۱۶۸۲ م کي دریافت کړ. د نیوټن د مساواتو حرکت او نورو حسابی کلیاتو څخه دده د مدار حساب وکړ او د مخکني لکی لرونکو حساب یي هم وکړ او د ولیدل چي ددغه لکی داره شیارې دور ۷۶ کاله دی نو په دغه خاطر هغه دا په اعلان کولو سره خلک یي په حیرانتیا کي واچول چي له ۷۶ کاله وروسته هغه بیا په نظر راځي. خلکو په د رښخند وواهه او د ته د اړخانه شهرت حاصل کولو کوشش قرار ورکړ مگر خلک په دغه لیدو سره حیرانه شوه چي دا لکی داره شیاره په ۱۷۵۹ م کال کي ولیدل شو له کوم څخه چي د هیلې خبره رشتیا ثابت شوه. د تحقیقینو دغه تحقیق دی چي په تاریخ کي په کوم وخت کي چي د دوي د ظهور حساب ممکن وو په داغه وخت کي د دوي ظهور وشو البته دده د شان او شوکت او ظهور په دوران کي کم سوي ده.

د لکی لرونکو یو مهم گروپ

۱۶۶۸م ۱۸۴۳م ۱۸۸۲م او ۱۸۸۷م کلونو په لکی لرونکو کي یو مشترک قدر دا دی چي دا ټوله و لمر ته نږدې تیر شوي او د دوي مدار یو رقم وو. ساینسپوهانو دا اندازه ولگول چي دا ټوله د یوه لکی لرونکی برخي وې کوم چي یو وخت و لمر ته نږدې والی له امله مات شوه او دا ټولو ټوټو له مختلف دورونو څخه په خپل خپل مدارونو کي په حرکت شروع وکړ او ورسره و لمر ته نږدې د دوي یو لکی لرونکي یو رقم وو. په دغه کي ۱۸۸۲م والا لکی لرونکي تاج شمسي ته نږدې د لمر له سطحې څخه یوازي ۳۰۰۰۰۰ میله لیرې فاصلې کي تیر شو. دا د ورځي په وخت کي هم باکل صاف په نظر راځي. لمر ته نږدې دده سرعت ۳۰۰۰۰۰ میله په ساعت کي رشیدلی وو.

د ډوناتی لکی لرونکي:

ډوناتس یو ایټالوي وو دا لکی لرونکي یي په ۱۸۵۸ م کال د جون په ۲ نیټه دریافت کړ. دا لکی لرونکي د آسمان د څلورمې برخي څخه زیات اوږد په نظر راځي. په حقیقت کي دده لکی ۴۵ میلیونه میله اوږده ده. د ۴۰۰۰ م کال څخه مخکي بیا په نظر نه شي راتلای.

د اینکھی لکی لرونکي:

دده دور ۳،۲۸ یعنی ۳ کاله دی. په ۱۷۴۴م کال کې لومړۍ پي میخان په نامه یو شخص دریافت کړ او بیا کیرولین هرشل دغه په ۱۷۹۵م کال کې ولیده. په ۱۸۱۸م کال کې دده د مشاهداتو اود کوائف له کومک څخه د یو انجینیر ملگری د تعاون څخه حساب په لگولو سره اعلان وکړ چې دا لکۍ لرونکۍ په ۱۸۲۲ کې به بیا په نظر راشي او خلکو ولیدل چې دده خبره صحیح وه. هغه په دغه وخت په نظر راغلی.

ددوي د لکۍ لرونکي په واسطه د عطارد د مادی او وزن بهتره اندازه لگول ممکن شوه ولي چې د عطارد د کومي سپوږمۍ د نه اوشیدو له وجهي دده د وزن اندازه لگول ډېر مشکل وو. دوي د لکۍ لرونکي چې کوم مدار وو یو څه فکرمند وو بس دا به هر واری د مقرر وخت وروسته به رشیده، معلومه شوه چې دا د عطارد د جذب قوه ده کوم چې دده په سرعت کې مزاحم ده، دغه یې په بنیاد کولو سره د عطارد وزن معلوم کړل سو.

په هوا کیدونکي وریځ

دا د شمشي نظام آخري حد دی. د ساینسپوهانو خیال دی چې دلته تقریباً تر یو بیلون پوري لکۍ لرونکي شیارې موجود دي. دا هم ویل کیږي چې دا وریځ له هغه وخته څخه ده چې کله دا زمور شیارې جوړې شوي. ممکن ده چې په لکۍ لرونکو کې ځیني د نږدې جذب لرونکو ستورو له وجهي د کوم بل ستوری په خوا هم ولاړ شي، مگر زیاتره دوي رحجان لمر وخوا ته وي په همدغه خاطر لمر ته نږدې راتلو سره د ځمکې خلکو ته ښکاره کیدای شي. د په هوا کیدونکي وریځ فاصله ۵۰ نوري کاله اټکل شوې ده کوم چې ټوله آسمان یې چارچاپیره کړی دی یعنی ټولو خواو ته ده.



شهاب ثاقب

په شمښي نظام کي بعضي داشي اجسام فلکی هم سته کوم چي شيارې هم نه دي او نه هم ستوری دي او نه هم د کوم شيارې سپورمیانې دي ولي چي هغه نه د کوم شيارې غوندې غټ وي او نه

هم د کوم شيارې په شاوخوا څرخي. دغه آسماني اجسامو ته شهاب ثاقب وايي. په دوي کي ځيني شهاب ثاقبونه ۱۰۰۰ کلومتره قطر لری او ځيني بيا زيات کوچنی وي. که په دوي کوم شهاب ثاقب د ځمکي و طرف ته راشي او د ځمکي له فضا سره ومېنلي يا وگريري نو



دومره تودوخه پيدا کوي چي هغه شهاب ثاقب په سوځيدو سره خاورۍ ايرې شي يا له مينځه ولاړ شي او ددغه رڼا چي کله موږ ته ښکاره شي نو موږ وايو چي هغه ستوری مات سو، هغه کوم ستوری نه وي

بلکه دغه شهاب ثاقب وي که دده سايز يا اندازه دومره وي چي ددغه مېنليدو باوجود هغه ختم نه شي نو دده هغه پاته برخي ته بيا نيزک ويل کيري او دا نيزک چي کله د ځمکي له فضا څخه تير شي او



په ځمکه ومېنلي يا ولويري نو يوه ډېره غټه تباهي يا ويجاوتيا رامنځته کوي. د ساينسپوهانو د يوه اندازي په مطابق له نن څخه ۷۰ ميليونه کاله مخکي يو نيزک د ځمکي له سطحي سره ومشتی د کوم په واسطه چي د ډائناسورانو نسل لمينځه

ولاړ. دا نن چي موږ دا تيل او نور داشي شيان تر لاسه کوو هغه ددغه له برکته تر لاسه کوو. په

مخامخ عکسونو کي شمال مشرقی ايريزونا کي ددغه قسم له د تباهي يو پيدا شوي غار کوم چي ۴۲۰۰ فوټه قطر لری به نظر راځی.



دا غار تقریباً ۵۲۰ فوټه ږور دی. د کوم نیزک څخه چې دا جوړ شوي دی هغه تقریباً ۲۰۰۰ فوټه قطر درلود او د وزن اندازه یی ۱۰۰۰۰۰۰ ټنه لگول شوي دي. په دومره اندازي سره نور هم داسي غارونه دریافت شوي دي.

په ۱۷۲۲م کال کي جان بوډی یو قانون وړاندی کړ کوم چي مخامخ بنودل شوي دي. د کوم په واسطه چي د شیارو فاصلي له لمر

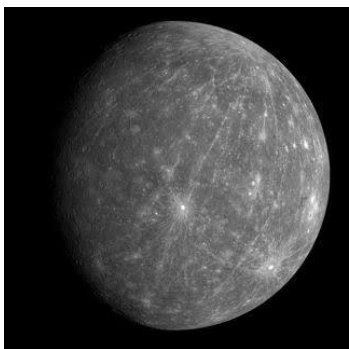
څخه معلوم کیدای شي. دا قانون راته وایي چي په دغه کي ن مقدار د عطارد لپاره 0 ، د ځمکي لپاره 1، د مریخ لپاره 2، مشتري لپاره 4، د یورینس لپاره 5، د نیپتون لپاره 6 او د پلوتو لپاره 7 دی. که په دغه قانون کي د هری شیارې د ن مقدار پر ځای د هغه عدد کیښودل شي نو د پلوتو او د نیپتون څخه بغير د نورو ټولو شیارو فاصلي هم هغه راوځی کوم چي د دوي دا دي.

په دغه کي عجیبه خبره چي ساینسپوهانو یادښت کړي ده هغه دا ده، لکه څرنگه



چي د مشتري نمبر د شیارو په ترتیب سره ۶ دی نو په دغه لحاظ دده بوډی نمبر باید چي ۳ وي ولي چي د مریخ دا ۲ دی ، مگر بوډی قانون په مطابق بیا دده له لمر څخه فاصله ۲،۸ یونیته باید چي وي، خو مگر دده فاصله ۵،۸ یونیته ده، که دده نمبر ۴ کیښودل شي نو فاصله یی بیا سم ۵،۲ راځی، بس ددغه څخه دا ښکاره شوه چي د مریخ او د مشتري تر منځ د ۲،۸ یونیته په فاصله کي یوه شیاره باید چي وي، مگر داسي کومه شیاره معلومه نه وه.

ساینسپوهانو ددغه شیارې د معلومولو مصحولیت واخیسته او آخر یی په ۱۸۰۱ م



کال کي د شیرس په نامه یوه شیارچه یا شهاب ثاقب دریافت شوه د کوم په واسطه چي ساینسپوهان ډېر خوشحاله شوه، مگر دا خوشحالی عارضی ثابت شوه کله چي په ۱۸۰۲ م کال کي د پلاس په نامه شیاره یا شهاب ثاقب دریافت شوه. له دغه څخه اندازه یو څه دا رقم شوي وه چي که په دغه قطار کي له یوه څخه زیات شهاب ثاقب موجود وي نو هغه هم دریافت کیدای شي. داغه رقم د نورو شهاب ثاقبونو د دریافت کولو یو بله دوره شروع شوه چي په پایله کي په ۱۹۸۶م کال کي ۳۴۵۰ شهاب ثاقبونه دریافت شوه. په دوي کي خو ځیني زیات غټ وه

کوم ته چې شهاب ثاقب ویل کیدای شي مگر ځيني بيا دومره کوچني وه چې هغه ته یوازې فضائی توتی ویل کیدای شي. داغه توتی چې په فضا کې داخل شي نو شهاب



ثاقب جوړ شي د کوم یو څه تشریح چې مخکې تیره شوي. ددغه شیارچونو یا شهاب ثاقبونو تعداد تر ۱۰۰۰۰۰ پورې د رشیدو اندازه سته د کوم قطر چې د یو کلومتر څخه زیات وي. نن په دوي کې د ۴۰۰۰ څخه د زیات او کم شهاب ثاقبونو نومان ثبت شوي.

پوهان وايي چې هره لحظه په ځمکه باندې د شهاب ثاقبونو باران کیږي مگر په دوي کې زیاتره ډېر کوچني وي او غټ غټ شهاب ثاقبونه د کوم وزن چې په کلوگرام کې وي یو وخت یو وخت رالویږي او کوم شهاب ثاقبونه چې له دغه څخه هم غټ وي یعنې د کوم وزن چې په ټن سره حسابیږي هغه ډیر کم وي او دا د الله (ج) پرمور باندې ډېر غټ فضل دی ولې چې له دغه شهاب ثاقبونو په واسطه انسانیت په آفتونو باندې اخته کیږي. لکه څرنگه چې ځمکه په خپل مدار کې د لمر په شاوخوا څرخې نو په دغه اثناء کې چې کوم شهاب ثاقب د ځمکې وخته راځي، هغه ځمکه خپل اشیر یا هدف جوړه وي. د کوم له امله چې دغه شهاب ثاقب د ځمکې و طرف ته کش شي او ختم شي. یو وخت یو وخت د ځمکې په کومه علاقه یا سیمه باندې د شهاب ثاقب داسې غیر معمولي باران وشي چې ډېر زیات تباهی او ویجاړتیا رامنځته کړي بس دا دعا کوي چې خدای دی مو په خپل امن کې وساتي، داسې هغه وخت کیږي چې ځمکه په خپل مدار کې داسې مقام ته ورشیږي چې د شیارچي یا شهاب ثاقبونه په زیاته کچه موجود وي نو دلته ځمکه د خپل جذب له امله د دوي د مشیر کیدو امکان په ځان کې زیات کړي کله چې امکانات یې زیات شي نو په دغه وخت کې ددغه شهاب ثاقبونو د راتلو سرعت زیات شي. دا چې دوي په کوم کوم مجمع النجوم په محاذات وي نو دوي د هغه مجمع النجوم په نسبت سره پیژندل کیږي ښه مثال یې شهاب مسلسل دی.

شهاب مسلسل:

دا شهابونه د مجمع النجوم له مرآة مسلسل څخه په ایله کیدو په نظر راځي په دغه خاطر دوي ته شهاب مسلسل وایي. د دوي دیدار هر کال له ۲۲ نومبر څخه تر ۲۷ نومبر پورې کیږي. ددغه شهاب مسلسل مدار هم هغه دی کوم چې د بیلا لکۍ داره دا وو په هم دغه



خاطر دغه ته بیلې شهاب هم وایي په اصل کې لومړي یو یو لکۍ داره شیاره بیلا وو کوم چې په مقرر وخت باندې په نظر راتله بیا د کوم پېښې له امله دغه لکۍ داره دوه ټوټې شو او بیا په دغه ټوټو کې فاصله زیاتېده او بیا دغه دوه ټوټې هم ختم شوه مگر کوم وخت چې به لکۍ داره په نظر راتله دغه وخت به د شهابونو کثرت به هم په نظر راغلی نو په دغه خاطر ساینسپوهان دا فکر کوي چې دغه لکۍ داره په ټوټه ټوټه کیدو سره د شهابونو شکل یې اوس اخیستی دی.

شهاب اسدی:

دا تر ټولو غټ مجموعه ده ویل کیږي چې دغه انبوه ۱۲۶م کال کې د یورینس د جذبې قوې د اثر لاندې راغلی وو. ددغه انبوه مدار د مشتري مدار پري کوي. داغشي خو هر کال په نومبر کې شهاب اسدی څخه یوڅه یوڅه د شهابونه را ایله کیږي مگر په ۳۳ کلونو کې یو واری دا په نومبر کې په زیاته کچه را ایله کیږي. ددغه لامل دا دی چې دده په مدار کې د شهابو مقدار یو رقم نه دی کله چې دغه په کوم کال د ځمکې د مدار د گنجان برخه پریکوي نو په دغه وخت شهابونو کې زیاتوالی راځي. نیز دا هم ضروری نه دی چې په ځمکه باندې له کوم ځای څخه چې د دوي کثرت په نظر راځي نو بل واری دی هم له دغه ځای څخه راشي.

شهاب غولي:

ددغه د شهابونو کثرت عموماً د لسم اگست په شاوخوا کیږي، داغشي له جولای له اتم تاریخ څخه تر ۲۲ اگست پوري کم او زیات په ځمکه لویږي. ددغه شهابونو مدار له نیپتون څخه مخته تللی دی. ددغه شهابونو علاوه نور شهابونه هم سته.

تروجنز:



کوم شهابونه یا شیارچې چې د مشتري په مدار کې څرخي هغه دستي د مشتري د جذب قوې څخه متاثر کیدو سره خپل مدار بدل کړي، البته هغه شیارچې یا شهاب ثاقبونه چې د مشتري او لمر تر منځ په یوه فاصله کې دي هغه متاثر کیږي او د تروجنز په نامه یادېږي. ۱۷۲۲م

کال کي د لیګرانج په نامه یو ریاضی پوه دا خیال ظاهر کړ چې د مشتري په مدار کي دوه داشي مقامات کیدای شي چې وي په کوم کي چې د شیارچونو یا د شهابونو اجتماع وي. دغه مقاماتو ته د لیګرانج مقاماتو نوم ورکړل شو وروسته په دغه مقاماتو یا ځایونو کي د دوو درجنو جلا جلا شهابونه ښکاره شوه د کوم تعداد چې له ۷۰ څخه زیات متجاوز کیدو امکان سره شودل کيږي.

د شهاب ثاقب د لیدلو بهترینه وخت



د شپې په آخره برخه کي د شهاب ثاقب لیدل زیات بهتره وي ولي چې دغه وخت موږ په هغه خوا باندې اوسو په کومه خوا چې ځمکه متحرک ده، په دغه خاطر هغه ټوله شهابونه کوم چې مخته راځي یا ځمکه يي د خپل جذبې قوي په واسطه نیشي په نظر راځي او د شپې بیا یوازي هغه شهابونه په نظر راځي کوم چې ځمکه نیشي یا ځمکه خپل اشیر ټاکي او ځمکه له دوي څخه به مخته ځي.

د شهاب لوړوالی



د شهاب ثاقب په فضا کي چې کله د سوځیدلو عمل شروع شي نو دغه وخت د دوي لوړوالی تقریباً ۶۰ میله وي، کله چې ددغه په مکمل توګه سوځیدل يي ختم شي یعنی څومره طاقت چې دده جوړیږي هغه په دا باندې منحصر شي چې دا څومره غټ دی. یو غټ شهاب تقریباً د ۴۰ میله په لوړوالی باندې ختم شي او کوچنی شهابونه بیا په ۵۲ میله لوړوالی باندې ختم شي.

د شهابونو سرعت

لوئی پیک او هوف مانیستر په جلا جلا توګه ددغه د سرعت مطالعه کړ او دا نتیجه یی را وایستل چې د دوي سرعت د ځمکي په خپل مدار کي د ځمکي د سرعت نیمایي یا د نیمائی څخه یو څه کم دی. ګویا د دوي په خیال د دوي سرعت

ددغه جسم له سرعت څخه چې د لمر څخه تر ځمکې پوري فاصله کې وي له دغه څخه زیات به وي. په بله خوا وېل د ۱۴۴ شهابونو د سرعت مشاهده یې وکړ نو په دوي کې یوازې د ۱۵ شهابونو سرعت له له ۲۶ میلې فی ثانیه له سرعت څخه زیات وموندل شوه او داغه رقم زیاترو خلکو له ۱۱۰۰ شهابونو څخه یوازې د ۳۲ شهابونو سرعت یې له خروج له سرعت څخه زیات وموند، له دغه څخه دا معلومه شوه چې د اکثر شهابونو منبع زموږ شمسي نظام دی بین النجوم ذرات نه.

د ستورو نړۍ



د ستورو علم ته بلاشبې قدیم علم ویل شوي. د انساني تهذيب څخه چې څرنگه سترگی خلاشي شوي نو لوړ آسمان په نظر راغلی او لاندې ځمکه په دغه خاطر انسانو په دواړو باندې کار کول شروع کړ. دا دنیا دارالاسباب دي په دغه کې مذهب موږ ته دومره وښودل چې انسان یې ساتلای شي. نوري خبرې د یو فکري کار لپاره پریښودل شوه. په دغه کې چې د چا زړه تسلیم وو هغه هغوي ته د وحی له کومکه حاصل وو نو دوي یوازې دومره واخیسته

خومره چې د وحی اجازه وه او د چا په زړه کې چې مشکل وو نو دوي د خپل ځانه کول شوي خیالاتو ته د مذهب درجه ورکړه. بعضي بدبختو خو ددغه لپاره د وحی منل یې پریښودل نو په همداسې توګه په یو غټ مشکل کې مبتلا شوه.

د ستورو په اړه علامه البیروني په کتاب الهند کې وایلی.

د ستورو د اجسامو په اړه د کافرانو اعتقاد دی. چې ټوله ستوري ګروي شکل، آبی طبیعت او بی نوره یعنی تاریکه دي. په دغه کې لمر په طبیعت کې آتشي او خپله روشن دی او کله چې د یو بل ستوری ومخته راځي هغه په عارضی توګه روښانه کوي. کوم ستوری چې لیدل کیږي په هغوي کې ځینې په حقیقت کې ستوري نه دي بلکه د ثواب د ترلاسه کولو والا انوار دي. د کوم خبرې چې د آسمان په بلندی کې په لوړو چوکیانو کې کیږي.

ځيني کم عقلو خلگو په تيرو وختونو کې کله چې ستوري يې په آسمان کې روښانه وليده او په دوي کې روباني طاقتونه چې کله محسوس کړ نو د دوي په وړاندې يې سر تېټ کړ او دوي يې خدايان وباله. مختلفو قومونو ستورو، شيارو او د شمس او قمر عبادتونه کول. زياترو به د لمر عبادت کاوه. په دغه خاطر چې زموږ د دنيا لپاره تر ټولو مهمه منبع د نور او حرارت کيدو لامل دده څخه تر ټولو زيات فيض تر لاسه کيده. بيا د سپوږمۍ نمبر سو. د سپوږمۍ هم غټ غټ عبادت ځايونه جوړ شوي وه. د حضرت ابراهيم (ع) په وطن کې د سپوږمۍ عبادت کيده. مگر د هغه ځاي خلگو لمر، ستوري او شيارات به يې خدايان باله.

کله چې حضرت ابراهيم خليل الله د دجله او فرات قومونو تر منځ په پيغمبرۍ مبعوث شو. نو دوي يې ددغه پورتنۍ شیانو په عبادت وليده. نو حضرت ابراهيم کوشش وکړ چې دوي ددغه گمراهۍ څخه وژغوري او د يو واحد ذات د عبادت په کولو لپاره نهايت په زړه پوري انداز يې اختيار کړ. حضرت ابراهيم خپل قوم ته دا وويل چې دا ټوله شيان چې تاسو يې عبادت کوي دا ټوله بې حقيقته دي او فنا کيدونکي دي يعنې لمينځه تلونکي دي. تاسو ددغه فاني شیانو عبادت بند کړي. يوازي د الله (ج) عبادت وکړي کوم چې لا شريکه دی او په دغه پوه شي چې هغه تل پاته رب دی زوال نه لری.

کاش چې انسان د الله (ج) ددغه معبوديت او وحدانيت څخه الله (ج) وپيژنی او عبادت يې وکړي. مگر هغه خلگو خو خپل جليل القدر پيغمبر يې يعنې حضرت ابراهيم يې د اور په لمبو کې يعنې آتش کې واچاوه مگر پايله يې څه راوخته هغه اور يا آتش پر هغه گلزار شو دا چا وکړ دا د ابراهيم رب وکړ دا الله وکړ او الله هغه ذات دی چا چې د خپل يو ګڼ څخه دا ټوله کائنات پيدا کړ.

د ستورو په لا محدوده دنيا کې د شيارو تعداد اقل قليل درجه ساتي او ثوابت له دغه څخه په لکهاوو واری زيات دي. کم از کم په دنيائې آب و گل کې د آباد انسانانو په علم کې تر اوسه پوري څومره شيارات چې راغلي ددوي تعداد يو درجن هم نه دی او ددغه په مقابل کې د کهکشان د شيارو اندازه يو مليار ده. اوس که دغه خبره هم په دماغ کې وساتو چې د ستورو څخه مخته کائنات نور هم سته او د کهکشانونو څخه کائنات پکې دی په کوم کې چې په هر يو کې داغه رقم په لکهاوو او ملياردونو د ستورو آبادي سته لکه څرنگه چې زموږ په کهکشان کې ده، نو بيا هم د کائنات د ټوله ستورو نږدې ترينه حد پوري تعداد بنودل ممکن نه پاته کيږي.

ثابت ستورو يا ثوابت ستورو د اصليت په اړه پخواني قومونو خيالات چې هر رقم وي خو دغه وخت دغه ټوله ستوري په منفقه طور باندې د گازاتو څخه پکه دایره يا

منبع بلل کيږي په کوم کي چي هايډروجن بم هر وخت چوي يا انفجار کيږي.دغه گازاتو په فضا کي په مختلف نقطو کي په راټول کيدو سره دغه گردې دايري يي رامنځته کړي دي او کله چي په يو څه ځای کي زيات گازات جمع شي نو په دوي کي يو انتشاری کیفیت پيدا کيږي د کوم له وجهي هغه د شعله زن په کيدو سره په دغه دايره کي يا په دغه گردې شکلونو کي د گرمي او د تودوخي لامل شي. ثوابت د مختلف گازاتو هم کوچني او هم لوي دايري دي د کوم څخه چي گرمي او رڼا په خارج کيدو سره په فضا کي انتقاليري.په بعضو کي بيا کم وي.ددغه گازاتو په کمي او زياتوالي په بنا باندی ځيني ستوري زيات گرم او روښانه وي. په ځينو کي د اوسط درجی گرمي او رڼا وي او ځيني يي بيا لږ گرم او لږ روښانه دي.د گرمي د بدلون له امله ددوي رنگونه هم مختلف دي.تر ټولو زيات گرم ستوری زيات نيلگونه سپين وي او لږ گرم بيا سور وي. د دوي دواړو ترمنځ بيا نور ستوري هم سته چي د هغوي رنگونه داسي دي،سپين،زردی،مائل نارنجی،، زرد او داسي نور. تر څه وخته چي د شمسي نظام جديد نظريه نه وو رامنځته شوي.تر دغه وخته ټوله ستوري په يوه فاصله کي بلل کيدل.تر داسي حده چي ددغه فاصلي صحيح علم له هيا سره نه وو.د خانو خلگو څخه نيولي ترعام کس پوري د ټولو خيال دا وو چي د ثوابت فاصله د لمر،سپوږمی او د شيارو په مقابل کي زياته ده.د بطلیموس د نظام په مطابق فضا په اتو(۸) طبقو باندی تقسيم وه کوم ته چي د اته(۸)آسمانونو قرار ورکول شوي وو.

اول آسمان قمر،دوهم آسمان عطارد،دريم آسمان زهره،څلورم آسمان شمس يا لمر،پنځم آسمان مريخ،شپږم آسمان مشتري يا جوبيتر،اووم آسمان زحل او اتم(۸) آسمان ثوابت بلل کيده.د هغه زمانی د خلگو خيال دا وو چي اتم آسمان تر ټولو لوړ دی او ددغه لوړ آسمان په داخلي سطح باندی د رڼا دغه نقطي کوم ته چي موږ ستوري وايو قائم(قايم)دي.کوپرنیکس د بطلیموس د نظريي ترديد وکړ او د وويل چي د کائنات مرکز د ارض گره ده مگر هغه هم د ثوابت آسمان له دغه ځايه د ليري کولو جرات نه سوي کولای.

د کوپرنیکس وروسته ايل پادری گياردینوېرونو يو قدم مخکي کړ او ستورو گره يعنی د ثوابت آسمان تصور یی قطعاً مسترد کړ.هغه وويل چي په اصل کي هر ستوری يو لمر دی او زموږ د شمسي نظام په مقابل کي د کائنات وسعت يا اندازه ډېره زياته ده.په دغه کي زموږ د نظام په څير زيات شمسي نظامونه نور هم موجود دي،لکه څرنگه چي د ستورو فاصله ډېره زياته او طويل ده نو په دغه خاطر د دوي تيزه رڼا د زيات فاصلي له وجهي ډېر کمه ښکاری يا ليدل کيږي.لکه څرنگه چي

ددغه نظريي د پيش كيدو له وجهي گيارد ته د متعصب عيساويانو له طرفه د آور د شعلو سزا وركړل شوه او هلته وخت بيا دده دغه نظريه يي ثابت كړل.

د گيارد له نظريي څخه دغه امر خو واضح سو چي ټوله ستوري پر يوه سطح نه بلکه هر ستوري له يو بل څخه په جلا فضائي بشيپت كي معلق دی يا موجود دی او د ځمكي څخه ټوله په مختلفو فاصلو كي دي. لکه څنگه چي تر هغه وخته پوري د زيات مطالعي او مشاهدې لپاره کوم ميسر يا آله نه وه نو په هم دغه خاطر د ستورو کثرت او د کهکشان نوعيت واضح نه کړل سو. دغه کار بيا گيليليو گيليلي انجام کړ يا تر سره کړ. ده د خپل جوړ کړی دوربين يا تيلسکوف څخه د فضا جايزه يي يو وړ او د وليدل چي هغه ځای د بی شميره ستورو څخه ډک دی. زمور په کهکشان كي هم او په نورو کهکشانو كي هم د ستورو يو فوج موجود دی.

د گيليليو وروسته د دوربين طاقت په زياتيدو شو او د کائنات په اړه د انسان ذهن يا دماغ تر زيات اندازي پوري پارختيا يا پرمختگ وکړ، وروسته د وليم هرشل او جان هرشل په نامه پوهانو خپل ټول عمر ددغه د مطالعي لپاره وقف کړ، څرنگه چي نور ساينسپوهان هم د خدائي منشاء په مطابق د کائنات په مطالعي كي مصروف پاته شوه د کوم څخه چي دوي زيات کهکشانونه، تور غارونه، ورېځ، سايي دريافت کړ مگر پايله د خپل عجز د اعتراف څخه بغير هيڅ هم نه سوه پيدا. آخر ساينسپوهانو مجبوره شوه چي دا ووايي چي کوم کائنات چي مور ته په نظر راځي مور نه سو ويلای چي د هغه اندازه دنده ده مگر د هغه پر ځاي دا ويلای شو چي زمور اوقات يوازي دومره دی چي دنده اندازه کائنات مور ليدلای شو څومره چي دوربين يي شکاره کولای شي ولي چي د کائنات هر يو سر د هيڅ کوم له غټ څخه غټ دوربين يا تيلسکوف څخه په نظر نه راځي. کاش چي په دوي كي کوم خلک چي غير مسلم دي د خپل د څيرکتيا سره سره اولوالالباب هم وي نو د دوي لپاره آيات بينات کيدو سره د هدايت اسباب به جوړ شوي وای.

د ستورو فاصلي، جسامتونه او تودوخه د مختلف کيدو له امله د دوي ټولو رڼا يو شان نه ده. په دوي كي ځيني زيات روښانه دي ځيني کم او ځيني متوسطه، د ځينو رنگ سور وي د ځينو دا سبز، نارنجی او داسي نور، ځيني غټ راته ښکاري ځيني کوچني تر دغه اندازه کوچني هم سته چي په ساده سترگو د دوي ليدل ناممکن دی يا که ښکاري هم هغه د يوي نقطی په څير ښکاري. که په دغه اوسنی عصر كي د چا څخه د ستورو د شمير په اړه پوښتنه وکړو نو شمير به يي مختلف راته ووايي، خبره خو د ټولو دا سمه وي مگر په نظرونو كي فرق وي. د کوم چا نظر چي تيز وي هغه کوچني ستوري لا ليدلای شي او د چا نظر چي کمزور وي هغه يوازي ځيني غټ ستوري ليدلای شي.

د ساده سترگو څخه ښکاره کیدونکي ستوري زیات کم وي. بس شمیر به یې په زرگونو کې به وي. په شمالي نیمه کره کې محتاط اندازې په مطابق تقریباً ۳۰۰۰ ستوري په ساده سترگو لیدل کیدای شي. که دومره اندازه د جنوبي نیمه کره د ستورو دا وېلي نو یوازې ۶۰۰۰ ستوري به وي او د دوربین له کومک څخه زموږ په کهکشان کې د ستورو د تعداد اندازه یو ملیارد یا یو کهرب ښودل شوي.

د اوږد مهاله وخت څخه د ستورو معلومات یا فهرستونه چمتو کيږي په دغه کې تر ټولو پخوانی فهرست د بطلیموس المجسطی دی په دغه کې د ۱۰۲۲ ستورو پیژندنه ددوي میل او د صعود مستقیم سره ورکړل سوي دي. ویل کيږي چې له دغه څخه درې (۳) پېړۍ دمخه اول هم یو فهرست یو مشهور یونانی هیئت دان تیار کړی وو مگر هغه محفوظه ونه ساتل شو. په قرون و سطی کې عربیانو چې کوم فهرست جوړ کړی وو په دغه کې په دغه باندې معتدبه اضافه کړل سو په کوم کې چې عبدالرحمن صوفی او تیموری شهزاده الغ بیګ کوم چې د تیمور لمشي وو د دوي لاسته راوړني مشهوره دي. بېګر له کومې آلې چې کوم معلومات چمتو شوي غالباً هغه تر ټولو آخري د ټاکنوبراهي دی په کوم چې د ۱۰۰۰ ستورو پیژندنه موجوده ده.

د دوربین د ایجاد کیدو وروسته د ستورو د شمیر او د دوي په اړه په تفصیلاتو کې اضافه کیدل شروع سوه. په کوم کې چې د کوچني ستورو ریکارډ هم په وجود راغلی. ددغه قسم د مشاهداتو په بنیاد باندې غالباً لومړی فهرست د جان فلیمستډ دا دی. په دغه کې د ۲۸۶۶ ستورو پیژندنه شوي ده. په ۱۸۶۳ م کال کې دوه مشهورو د جرمني هیئت پوهانو فریدرک ولیم آګسټ او سون فیلډ په ګډه سره د شمالي نیمه کرې د ۳۲۴۱۹۸ ستورو فهرست چمتو کړ په کوم کې چې د ټولو میل او د صعود مسقیم تفصیلات سبت یا درج یا ساتل شوي دي.

د حوالی لپاره د ستورو درې (۳) فهرستونو ترتیب راکړل شوي دي. په کوم کې چې د فرانسیسي هیئت دان د یشیر فهرست لومړی فهرست دی. دده سډیمونو او د ستورو شمیر یې نمبرالانټ کړ یعنی په نمبر یې وښوده. په دغه فهرست کې د هر ستورې یو نمبر دی که په هغه څوک پوهیږي نو دده هغه حوالې د M یا په پښتو کې د م سره په لګولو دی وګوری مثال لکه M21, M60 او داشي نور.

د حوالی بل فهرست نیو جزل کیتلاګ په نامه مشهور دی د کوم مخفف چې په انګلیسي NGC دی له دغه سره دده نمبر ولیکل شي. یو بل فهرست د هرشل دا هم دی کوم چې لږ استعمال کيږي ددغه پیژندنه د انګلیسي په حرف H او په پښتو کې ه ده.

لکه څرنگه چې د ستورو تعداد ډېر زیات دی نو په داغه خاطر دغه طریقي زیات گټور نه سوه ثابت. د اسانتیا لپاره د ستورو ټوله آبادي یې په ۸۹ مجمع النجوم باندې تقسیم کړل سو. په دغه کې د مجمع النجوم سره د یوناني حرف د تهجې اضافه توب هم کيږي د کوم څخه چې دغه پیژندل کيږي. په عربي کې د عربي حرف الف، ب او د نورو اضافه توب هم کيږي. کله چې حرف تهجې ختم شي نو بیا د مجمع النجوم له نامه سره یو نمبر ایښودل کيږي. د کوم ترتیب چې ولیدل شي نو ویل به یې ځایه نه وي چې لومړی مجوعون پر ځای اوس کل ۸۹ مجموعي شوي دي په کوم کې چې د هر ستوري یو پیژندنه وي د کوم اظهار چې د حرف تهجې یا د کوم عدد په واسطه کيږي. اکثره په کوم مجمع النجوم کې تر ټولو روښانه ستوري د الف سره ظاهر کيږي. مگر یو وخت یو وخت داسې نه کيږي ولي چې په مجمع النجوم کې الجبار به تر ټولو روښانه ستوري دی او دده د دوهم نمبر ستوري الف دی.

ثاني او ثلاثي ستوري او نجوم متهده

په ساده سترگو بعضي وخت کله چې ستوري ولیدل شي نو هغه جلا معلوميږي مگر که له دوربینه ورته وکتل شي نو هغه د دوو یا درو یا د څو ستورو یو مجموعه وي. اول یو ته یې ثنائي او اخر ته یې ثلاثي وايي، ځيني زیاتو ستورو والا ته نجوم متعدده وايي. د یو ثنائي ستوري دواړه ستوري د یو ګډ مرکز په شاوخوا څرخي. بعضي وخت کوم ستوري چې په ساده سترگو یو ښکاري یا لیدل کيږي. په دوه سترګې دوربین کې په کتلو سره د دوه نورو کیمرو په کومک سره هغه شپږ شي. جوزا الف ددغه رقم یو ستوري دی

متغیر ستوري

د ځینو ستورو رڼا زیاتيږي او کمیږي، هیئت پوهانو ددغه زیاتره اسباب معلوم کړل مگر د خپل مشترک خصرصیتو له امله ددغه په څیر ستوري متغیر ستوري بلل کيږي. بعض متغیر ستورو کې بدلون په یوڅه وخت کې کيږي په دغه خاطر بیا دوي قصیر المدت متغیر ستوري بلل کيږي، په بعضو ستورو کې د بدلون څرخ په زیات وخت کې مکمل کيږي نو په دغه خاطر بیا هغه ستوري طویل المدت متغیر ستوري په نوم یاديږي. دغه رقم ستوري د انگلیشي په ژبه کې په غټ حروف باندې ظاهر کيږي

متغیر ستورو کې بیا یو ډول د هغه ستورو دا دی کوم چې په چشم زون کې په پړشیدو سره د خپل اصلی جسامت څخه څو واری زیات شي دغه رقم ستورو ته (نوا یا نووا) نوي ستوري ورته وايي.

ز مور په کهکشان کې د گازاتو ځینې وریځ لیدل کېږي کوم ته چې په عربی او نورو ژبو کې سحابی واییم او په انګلیسي کې ورته نیبولا وایی. دا هم په زیاتو ډولونو دي. داغه رقم ځینې داغونه په نظر راځي کوم چې په حقیقت کې په ملیونونو ستورو باندې مشتمل کهکشانونه دي مګر د لیرې والی له امله کوچني سپین داغونو په څیر په نظر راځي کوم چې په M31 یا م-۳۱ سره ظاهر کرل کېږي. دغه رقم زیاتره کهکشانونه کوم ته چې سدیمین وایي په کوم کې چې په هر یو کې یې په ملیانونو ستوري سته. ددغه پای زموږ د عاجزو انسانانو په وس کې نه دی، شاید موږ په داغه ارمان کې پاته سو چې موږ به ددغه آخري څوکه څه وخت به پیدا کړو ددغه سره به له دغه دنیا څخه به ولاړ سو.

د ستورو په اړه خو معلومات ډېر زیات تر لاسه شوي دي مګر د دوي په مختصر کتاب کې ددوي احاطه ممکن نه ده.

د شمالي نیمه کره سماوي مجامع النجوم کهکشانونه

1	مرآة المسلسله (انډرومیدا)	Andromeda
2	ممسک العنان	Auriga
3	حواء	Bootes
4	زرافه	Camaloperdus
5	کلاب الصيد	Ophiuchus
6	کلب اصغر	Canis minor
7	دات الکرشي (کیسوپیا)	Cassiopeia
8	قیفاؤس	Cepheus
9	شعر برنيس يا زلف لیلی	Coma bernices
10	الفکه يا کلیل شمالي	Corona
11	دجابه (سگنس)	Cygnus
12	دلفینس	Delphenus
13	التینین	Draco
14	فرس اصغر	Equuleus
15	الجاث	Harcules
16	کرفش	Lacerta
17	اشیدیا اسد اصغر	Leo minor
18	شپاه گوش	Lynx
19	شلیاق	Lyra

Pragasus	الفرس	20
Perseus	فرساوس	21
Sagitta	سهم	22
Serpens	راس الحيه	23
Triangulum	مثلث	24
Ursa major	دب اكبر	25
Ursa minor	دب اصغر	26

د منطقه البروج مجامع النجوم

Aries	حمل	1
Taurus	ثور	2
Gemini	جوزا	3
Cancer	سرطان	4
Leo	اسد	5
Virgo	سنبله	6
Libra	ميزان	7
Scorpius	عقرب	8
Sagittarius	قوس	9
Capricornus	جدى	10
Aquarius	دلو	11
Pisces	حوت	12

د جنوبي نيمه كره سماوي مجامع النجوم

Fornax	مجمر	1
--------	------	---

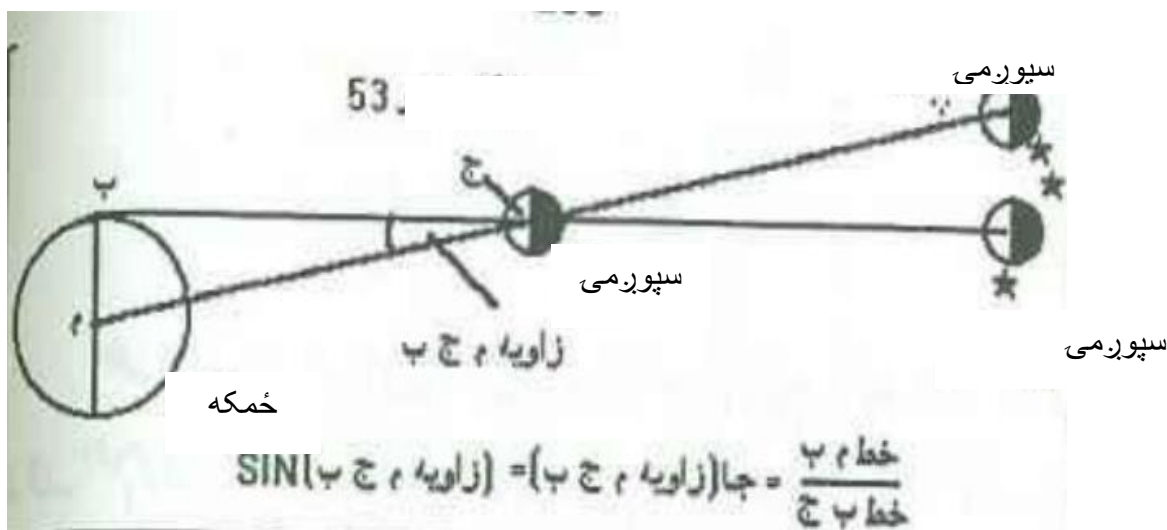
Horologium	ساعت	2
Reticulum	شبکه	3
Hydrus	حیته الماء	4
Eridanius	النهر	5
Orion	الجبار	6
Lepus	ارنب	7
Columba	حمامه حمامه النوع	8
Caelum	آله کندکاری	9
Dorado	تبع ماهی	10
Mensa	منیزا	11
Monoceros	وحیدالقرن - گرکدن	12
Canis major	کلب اکبر	13
Puppis	سگان	14
Carina	سفینه یا مرکب	15
Pictor	مصور	16
Volans	سمته طائره	17
Pyxus	قلب نما	18
Chameleon	حر با	19
Sextans	مسدسه	20
Crater	کاس	21
Hydra	حیه - الشجان	22
Antlia	بادکش	23
Corvus	غراب	24
Centaurus	قنطورس	25
Crux	صلیب جنوبی	26
Musxa	ذباب	27
Lipus	سبع	28
Cirinus	حقته السفائین	29
Ophe	حواء	30
Square(narma)	مربع اقلیدس	31
Ara	قربان گاه	32
Triangulum australe	مثلث جنوبی	33
Apus	طاهر لاهوتی	34

Serpense cauda	دنب الحيه	35
Scutum	سپر	36
Corona australus	اکلیل جنوبي	37
Telescopium	دوربينه	38
Perseus	طاؤس	39
Octant	مشمه	40
Aquila	عقاب	41
Microscopium	خوردبينه	42
Indus	هندي	43
Pieces australus	حوت جنوبي	44
Grus	حماله	45
Tucana	توکان	46
Cetus	قطيس	47
Sculptor	نقاش	48
phoenix	قفس	49

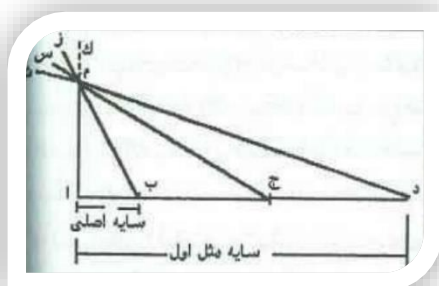
د ستورو فاصلي

په بطليموشي نظام کي ټوله ثوابت يا ثابت ستوري يي په اتم آسمان کي يي بلل کيدل. نو په همدې خاطر يي دوي ويل آسمانونه اته طبقې دي او ثوابت آسمان يي اتمه طبقه باله. څرنگه چي د آسمان په متعلق دا تصور قايم کړل سو چي هغه مجوف گره ده يعنې ټوله شيان ددغه گري په داخل کي دي او دده داخلي سطح د ځمکي په خوا ده، په دغه خاطر ددغه لازمي پايله دا وه چي ټوله ستوري بايد په يوه ځاي وگڼل شي او د ټولو فاصلي مساوي تصور کړل شي. مسلمانانو هم د بطليموشي نظام سره سره د ستورو په اړه يي دغه تصور قايم وساته. تر دغه اندازي چي کوپرنیکس په خپل انقلابي افرين نظريي کي د ځمکي او لمر تر منځ تعلق يي وښوده مگر د ثوابت آسمان تصور د ختم کولو جرأت يي ونه سوي کولای او تر يو څه وخت دغه تصور قايم وو.

آخر کار گیارډينورونو (۱۵۴۸م - ۱۶۰۰م) دغه طلسم يي مات کړ او د ثوابت آسمان تصور يي په مسترد يا لغوه کولو سره وويل چي ستوري په کوم مجوف گره باندې قايم نه دي هغه ډېر غټ دي او په مختلف فاصلو کي په فضا کي پاشل سوي دي.



ددغه تصور او نظريي د شرف قبول تر لاسه کيدو وروسته اوس د ستورو فاصلي د اندازه کيدو وخوا ته توجه وکړل سو.د سپورمی فاصله د زيات وخت دمخه د اختلاف منظر د قاعدی په بنياد باندی معلوم کړل سوه. لاندی عکس ته په غور سره وگورئ. که د خُمکي په سطح له دوو مقاماتو څخه د کوم تر منځ چي فاصله د زيات څخه زيات اته زره ميله کيدای شي، يک وخت پس منظر کي مقررہ ستورو په تقابل کي د سپورمی د اختلاف منظر که اندازه کړل شي نو له دغه فاصلي او د دواړو زاويو له کومک څخه ترشیمی طريقه باندی يا الجبرائی مثلثی نسبتونو په کارولو سره د سپورمی فاصله له خُمکي څخه دريافت کول کيدای شي، که سم حساب وکړل شي نو اوسطاً دغه اختلافی منظر (زاويه م ج ب) ۵۷ دقيقی او ۲،۷ ثانيو په برابر راوځي. کوم چي ۰،۹۵۰۷۵ درجی په برابر دی. څرنگه چي په خط ب او م د خُمکي نيمه قطر دی کوم چي ۳۹۳۰ ميله دی پس د م او د ج خط مقدار معلوم کيدای شي کوم چي ۲۳۶۸۴۷ ميله جوړيږي او د نن سبا د تحقيقاتو په مطابق دا ۲۳۸۸۵۷ ميله دی.



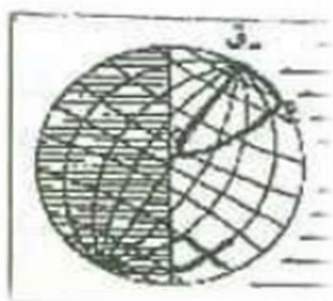
د نن څخه په زرهاوو کلونو دمخه هم غالباً ددغه قاعدی څخه د خُمکي او د سپورمی مابينځی يا درميانه فاصله معلوم کړل سوه او نن هم دغه قاعده په کار وړل کيږي. دا ضرور وشوه چي د اندازه کولو آلات چي هر څومره بڼه کيده يا طاقتور کيده د سپورمی فاصله هغومره نږدې

راغله راته. نن چي کوم اندازه موږ ته يې بنودل شوي هغه تر ټولو زيات د باور وړ ده.

تر څه وخته چي ستوری په يوه آسمان کي قايم او ځمکه څخه په برابره فاصلي کي بلل کيده. ځمکه يی ساکن باله او تر هغه وخته پوري د اختلاف منظر قاعدی يې د ستورو د فاصلو د اندازه کولو لپاره د کار به يی نه باله. بلکه علامه البیروني دا لا وويل چي: د سپوږمۍ څخه بغير د کوم جسم فاصله د اختلافی منظر څخه معلوم کول ممکن نه دی.

هغه په خپل دغه رایه کي حق بجانب وو. په دغه خاطر چي هغه وخت ځمکه ساکن بلل کيده او د کوم ستوری فاصله د معلوم کولو لپاره په ځمکه کي غټ غټ اساشي خط د اته زره ميله دا کيدای سواى. د ستورو د اوږدو فاصلو په مقابل کي دا خط داشي وو لکه لايتناهی په مقابل کي صفر. ددغه خط له دواړو سرونو څخه د کوم ستوری چي کوم زاويي اندازه کول کيده په دغه کي عملاً کوم فرق نه ليدل کيده. په داغه خاطر د الجبرائی مثلی قاعدی څخه هم حساب په لگولو سره ددغه ستوری فاصله معلوم کول ناممکن وو.

له کوم وخت څخه چي ځمکه متحرک گڼل شوي ده او دده له دوو حرکتونو څخه يو حرکت مداری گردیش بلل کيده. له دغه وخت څخه د کوم ستوری فاصله معلوم



کولو لپاره د هیئت پوهانو لپاره يو ډېر غټ اساشي خط پيدا سو. کوم چي د ځمکي څخه د لمر فاصله يعنی ۱۵۰ ميليونه کلومتره څخه دوچنده يعنی تقريباً ۳۰۰ ميليونه کلومتره په برابر دی او د کوم ستوری فاصله چي اندازه کول شوي ده ددغه دواړو ځايونو څخه ددغه ستوری د ليري ستورو سره په تقابل کي دده مقام مختلف به شي لکه په لاندی شکل کي.

ددغه دواړو مقاماتو تر منځ د زاويه اختلاف ته اختلافی منظر وايي. دغه اختلافی منظر د معلوم کولو لپاره نږدې ستوری د



لیری ستورو په نتاظر کي کتل کيږي او عکس يې اخيستل کيږي هغه داشي چي کوم ورځ چي د يو ستوری فاصله معلوم کړل شي د هغه عکس اخيستل کيږي بيا نيم کال وروسته کله چي ځمکه د خپل مدار نيمايي برخه سفر کړي يا تيره کړی بل عکس اخيستل کيږي.

دغه دواړه عکسونه کله چي په يو بل باندی داشي کيښودل شي چي د ليرېوالی والا ټوله ستوری د يو بل په سر راشي. اوس چي دغه مطلوبه ستوری

وکتل شي نو په دوهم عکس کي به د خپل مقام څخه جلا به په نظر راشي. ددغه جلاوالی پیمائش کول کيږي او داغه ته اختلافي منظر وايي.

څرنگه چي د ځمکي د مدار نیمه قطر معلوم دی کوم چي د ۱۵۰ میلیونه کلومتره په برابر دی. په همدغه خاطر که د اختلاف منظر زاويي ته د کوم قوس زاویه، د لمر څخه دده فاصله دده رداس او د لمر څخه د مشاهدي مقام ته ددغه قوس اوږدوالی وبلل شي نو د لمر او د ستوری درمیانی فاصله معلوم کیدای شي.

اختلاف منظر زاویه د نږدې ستورو لپاره غټ او لیرې ستورو لپاره بی حده کوچنی وي. بیا هم کوم ستوری داسي نه دی د کوم اختلاف منظر د قوس د یوې ثانیه په برابر وي. نږدې تیرنه ستوری د رجل القطورس اختلاف منظر یې د قوس ۰،۷۶، ثانیه په برابر دی او دا هغه زاویه ده چي د یوه فوت پیمانې د ۵۱ میلیه په فاصلي باندې جوړوي.

لکه څرنگه چي د ټولو ستورو خپل ذاتي پټ حرکتونه هم وي نو په داغه خاطر ضروری دی چي کم از کم ۳ کاله پوري مسلسل ۶ میاشتې له وقفي څخه زیاتره عکسونه واخیستل شي. ولي چي د ستورو اکثره حقيقي حرکت ته د ځمکي له گردیش له امله ښکاره کیدونکي څخه جلا کیدای شي. څرنگه چي د اوسنی درجی کوم ستوری کله چي نږدې وي نو روښانه ښکاره کيږي او چي لیرې وي نو کوچنی په نظر رايي. په دغه خاطر د مقابلی له غرض څخه موږ د کوچنی ستورو په کارولو سره د نږدې ستورو د نقل مکانی حساب د لیرې تقریباً د ساکن ستورو له حوالی څخه کولای سو په دغه عمل کي موږ ځيني څیړنې هم کوو کوم چي تشریح ته یې دومره اړتیا نسته دلته.

د ستورو فاصلي زیات طویل یا اوږده وي. په دغه خاطر دا فاصلي په میلو یا کلومترونو کي ښودل آسانه نه دی. که چیرې دغه فاصلي په دغه میلو یا په کلومترونو کي که وهم ښودل شي نو دومره غټ عدد به په لاس راشي د کوم صحیح تصور چي قایم کول ممکن به نه وي. دا به دغه رقم خبره شي چي په زرهاوو میلیه فاصلي باندې واقع د دوو ښارونو درمیانه فاصله په اینچونو یا په سانتی متر باندې وښودل شي. یوه قاعده ده چي هر څومره اوږده یا طویل فاصلي وي ددغه د ظاهر کولو لپاره دومره غټ یو شیسټم هم په کار وړل کيږي. کوچني کوچني فاصلي په گز او فوت باندې اندازه کيږي او د غټو فاصلو لپاره د کلومتر او د میل پیمانی په کار وړل کيږي. مگر په دغه لایتناهی کائنات کي موجوده اجسامو د فاصلو لپاره د میل یا کلومتر پیمانی شیسټم په کار نه وړل کيږي. ددغه مقصد لپاره د ډبرو غټو پیمانو یا اندازي یا شیسټمونه په کار وړل کيږي.

دغه رقم خو د ځمکې څخه تر لمره پوري اوسط فاصله هم کوم چې ۱۵۰ میلیونه ده یوه اندازه جوړیدای شي او دغه فاصلي ته اصلاً یوه شمېه اندازه هم ویل کیږي. مگر د لیرې ستورو لپاره دغه اندازه یی یا دغه شېستم هم کوچنی دی. په دغه خاطر د یکسانیت د پیدا کولو له غرض څخه د ټولو ستورو د فاصلو لپاره دوه نور اندازې یا شېستمونه په کار وړل کیږي لکه په تیرو مثالونو ددغه استعمال شوي لکه نوري کال، پارسک.

نوري کال

په مخکني څپو کې په زیاترو موقعو باندې دا ویل شوي دي چې رڼا یا نور یا روښنایي ته فلانکې ستورۍ څخه ځمکې ته تر رارشیډو پوري دومره کلونه وخت تیریری. اوس دا شي یا دا څیز په یو څه قدر وضاحت سره بیانول کیږي. چې د رڼا یا د نور سرعت د ستورو د فاصلو په جوړولو او معلوم کولو څرنگه کومک کوي. د ساینس یو معمولي طالبعلم له دغه خبرې څخه واقف دی چې رڼا په یوه ثانیه کې ۱۸۶۰۰۰ څخه زیات و کم میله فاصله طی کوي یا مکمل کوي (کوم چې برابر دی له ۳۰۰۰۰۰ کلومتره په ثانیه سره) او څرنگه چې په یو حقیقي کال کې ۳۶۵،۲۵۶،۰۰۰ ثانیې یا شیکند وي. په دغه خاطر دغه تعداد په ۱۸۶۰۰۰ کې ضرب کولو څخه معلومیږي چې په یو کال کې رڼا یا نور تقریباً اووه بیلونه یا بیلېونه میله (اووه کهربه میله) فاصله پوره کوي. اوس که کوم جسم داسې وي چې له هغه څخه رڼا تر ځمکې پوري په رارشیډو سره یو کال تیر کړي نو د هغه جسم فاصله ۶۰ کهربه میله به ویل شي. مگر دغه فاصله په یو نوري کال سره تعبیر کول کیږي. نوري کال د فاصلي یو داسې اندازه ده کوم چې د ۶۰ کهربه میله مترد دی. کله چې ویل شي چې د فلانکې جسم یا ستورۍ فاصله یو نوري کال ده. نو دا وبه گڼل شي چې د هغه ستورۍ څخه رڼا ته ځمکې ته تر رارشیډو پوري یو کال وسو او دغه فاصله د ۶۰ کهربه میله په برابر ده. داغه رقم د کوم ستورۍ فاصله چې دوه نوري کاله وي دده اصل فاصله یو نیل ۲۰ کهربه میله به وي.

اوس که چیرې په آسمان کې پاشل شوي د ستورو د فاصلي اندازه ولگول شي نو معلومه به شي چې په دوي کې هیڅ کوم ستورۍ داسې نه دی د کوم د رڼا فاصله چې تر ځمکې پوري د یو کال فاصله ولری یا د کوم څخه چې رڼا یو کال وخت ونیشي دلته تر رارشیډو پوري یا په ساده الفاظو سره د کوم فاصله چې یو نوري کال یا ۶۰ کهربه وي. ځمکې ته نږدې ترینه ستورۍ په مجمع النجوم کې د قنطورس یو بل رکن رگل قنطورس دی. مگر رڼا ته له هغه څخه ځمکې ته تر رارشیډو پوري ۴،۳ کاله وخت ولگول شي. نو په دغه خاطر به ویل شي چې ددغه ستورۍ فاصله له ځمکې څخه ۴،۳ نوري کاله ده. که په میلو کې ظاهر کړل

شي نو معلومه به شي چي ددغه ستوری فاصله له ځمکي څخه ۲ نیل ۸۵ کهر به میله ده.

دا خو د نږدې ترینه ستوری حال وو. اوس یو څه د هغه ستورو په اړه خو هم فکر وکړي کوم چي له ځمکي څخه په میلیونونو او ملیاردونو نورې کلونو کي واقع دي. که د دوي د فاصلو اندازه په میلیون سره ظاهر کړو نو دا به لا په کم شي او که په یو ډول یي اندازه هم کړو او ظاهر یي کړو نو دماغ به په پوره توګه د دوي په گرفت کي راوړلو څخه به قاصر شي. ددغه وخت څخه د ژغورل کیدو لپاره د ستورو فاصلې که هغه غټ وي که کوچني هغه په میلو کي نه سو ظاهر کولای بلکه په نوري کال کي ویل کیږي.

اوس یو څه د نورو مشهورو ستورو په فاصلو کي فکر وکړی. هر شخص له قطب ستوری څخه واقف دی. که څه هم دا ستوری زیات روښانه نه وي. اول خو همیشه د شمال په لوری یا طرف کي د اوشیدو له امله د ستورو په نړۍ کي منفرد او د خلکو د توجه یا فکر مرکز دی. بل ددغه له کومک څخه د لارو یا خوا په پیژندلو کي آسانی وي او په صحراوو او سمندرونو کي د ورک شوو لپاره رهنمائی وي. دریم د شاوخوا نور ستوري په آسمان کي ددغه له نسبت څخه موندل کیدای شي. غرض دغه د آسماني تلوک د قطبیت ډېر د کار څیز دی. مګر یوه خبره په یاد ولري چي دغه قطب ستوری چي دومره کوچني په نظر راځي. دا خو یوازي د فاصله له امله په نظر راځي کنی نو اصلیت خو یي بل رقم دی.

د نړۍ د خلکو لپاره لمر په ټولو فلکی اجسامو کي تر ټولو غټ او تر ټولو روښانه دی بلکه که د رښتیا پوښتنه وکړي نو د ګره ارض لپاره هغه د رڼا او د تودوخي خاص مرکز دی. په دغه خاطر دا د شاه خادر په لقب سره هم یاد کول کیږي او نجومی بد بخته بیا دغه ته شاه فلک وايي. مګر تاشي په دغه ویلو سره په تعجب کي به شي چي د آسماني قطب اصل رڼا د هغی له علاقې شاه خادر څخه ۱۵۸۵ واری زیاته ده. په حقیقت کي دا دومره کوچني ځکه په نظر راځي چي د دوي موقعیت په آسمان کي ډېر بلندی کي دی یا که په ساده توګه درته ووايم ډېر لوړ دی. یعنی دا قطب ستوری له ځمکي څخه ۴۶۶ نورې کاله فاصلې باندی واقع دی. دا قطبي ستوری دی. معلومه نه ده چي دا قطبي ستوری اوس په څه حال دی ځکه چي که په د اوس یو څه سوي وي نو ددغه معلومات به موږ ته ۴۶۶ نورې کاله وروسته به معلوم شي.

دوهم مهم ستوری شعرای یمانی یا سایریس دی کوم چي ځیني خلګ شیریس هم ورته وايي. دا په ثابت ستورو کي تر ټولو زیات روښانه معلومیږي او په همدغه

خاطر بعض وخت دغه مقدار خاص يا مقدار خالص ورته وايي. مگر دا چي دا څومره غټ او روښانه ښکاري په دغه لحاظ څخه دده اصل رڼا هيڅ هم نه ده. ددغه ستوري قطر د لمر د قطر دوه برابره دی او دده رڼا يعنی دده اصله رڼا د لمر له رڼا ۲۷ برابره ده يعنی د لمر له رڼا څخه ۲۷ واری زیاته ده. مگر لکه څرنګه چي دده فاصله ۸،۶ نوري کاله ده نو په همدغه خاطر دا د لمر په څير غټ جسم نه ښکاري بلکه د نورو ستورو په څير د نور يو ټکي ښکاري مگر د نورو ټکو څخه غټ او روښانه وي. که نور ستوري د مختلف رنګونو سره زر وي نو شعرا د الماس يوه ټوټه ښکاري.

ددغه دوو ستورو فاصلي چي په نوري کال سره ورکړل شوي. که د دوي مقابله له لمر له فاصلي سره وکړل شي نو ددغه فاصلو د طول يو څه اندازه کيدای شي. مخکي درته وويل شول چي د قطب ستوري فاصله له شمسي نظام څخه ۴۶۶ نوري کاله دی يعنی که له هغه ځايه نور يا رڼا حرکت وکړي نو ځمکي ته تر رارسيدو پوري هغه ته ۴۶۶ نوري کاله وخت په کار دی. شعراي يمانی فاصله له ځمکي څخه ۸،۶ نوري کاله ده يعنی له هغه ځايه به رڼا په ۸،۶ کلونو کي به را ورشيږي. که د دوي په مقابل کي وکتل شي نو د لمر فاصله له مور څخه فاصله ۱۵۰ ميليونه کيدو باوجود ډېر کم به ښکاري ولي چي زمونږ له دغه د رڼا له منبع څخه مور ته نور چي رارشيږي هغه ۸ دقيقې او ۲۰ ثانيې وخت نيسي. دغه رقم مور ويلای شو چي د لمر فاصله له مور څخه ۸،۳ نوري دقيقې ده. ددغه فاصلي نسبت د سايريس يا د شعراي يمانی د فاصلي له نسبت څخه هم هغه رقم نسبت يي دی کوم چي د يو دقيقی دا له يوه کال سره دی. دغه رقم د قطب ستوري فاصله له مور څخه له لمر سره زمونږ د فاصلي ۲۰،۹۵،۰۰۰،۰۰۰ په برابره زیاته ده. اوس د سپوږمۍ فاصلي ته وګوري نو د هغه فاصله له مور څخه ۲۴۹۰۰۰ ميله ده. په ځمکه کي اوشيدو والا لپاره دا رښتيا هم ډېره زیاته فاصله ده. په دغه خاطر د ځمکي په سطح کي داسي کوم ځای نسته د کوم فاصله چي ۲۴۹۰۰۰ ميله وي. مگر له هغه ځايه رڼا يا نور ته تر ځمکي پوري په رارسيدو سره يوه ثانيه وخت تير شي. په همدغه خاطر د سپوږمۍ فاصله يوه ثانيه نوري کال بلل کيږي او د شعراي يمانی او د قطبي ستوري فاصله له دغه څخه زیات ۶۰ ضربي ۶۰ ضربي ۲۴ ضربي ۳۶۵ او ۶۰ ضربي ۶۰ ضربي ۲۴ ضربي ۳۶۵ ضربي ۸۶۸ واری زیات به وي که باور مو نه کيږي نو تاسو خپله دا عمليه تر سره کړي او وګوري. يوه بله خبره چي ډېره مهمه چي زه يي بايد وکړم هغه دا ده چي که ستوري له مور څخه هر څومره نوري کاله ليري وي دا دومره پخوانی هم وي ښه مثال يي دا قطبي ستوري دی چي له مور څخه ۴۶۶ نوري کاله ليري دی نو دا

دومره کلونه پخوانی هم دی او کوم وخت چي دا ستوری مړ شي نو موږ ته به ۴۶۶ کاله وروسته به معلوم شي چي دا ستوری نور ختم سو.

د ځینو غټو ستورو فاصلي

نمبر	د ستوري نوم	فاصله په نوري کال کي	فاصله په پارسک کي	انگليشي نوم
۱	قطبي ستوری	۴۶۶	۱۴۲,۹	Polar star
۲	شعراي يمانی	۸,۶	۲,۷	sirius
۳	سهيل يمانی	۹۸	۳۰	Alpha carinea
۴	نسر واقع	۲۶	۸	vega
۵	عيوق	۲۵	۱۴	capella
۶	رجل الجبار	۹۰۰	۲۷۶	rigel
۷	ابط الجوزا	۵۲۰	۱۶۰	betelgeuse
۸	شعراي شامي	۱۱,۴	۳,۵	Sirius b
۹	ذنب الدجاجة	۱۶۰۰	۴۹۱	Deneb
۱۰	قلب عقرب	۵۲۰	۱۶۰	antares
۱۱	قلب اسد	۷۲,۵	۲۲,۲	Alpha leones
۱۲	آخرالنهر	۱۱۸	۳۶	Alpha centauri
۱۳	سماک اعزل	۲۲۰	۶۷,۵	spica
۱۴	سماک رامج	۳۶	۱۱	arcturus
۱۵	الدبران	۶۸	۲۱	albebran
۱۶	نسر طائر	۱۶,۵	۵,۱	altair
۱۷	لمر	۰,۰۰۰۰۰۱۵	۰,۰۰۰۰۰۰۰۵	sun



د ستورو جوړیدنه او جسامتونه

ستوري او شیارې په لیدلو کې یو ډول ښکاري. روښانه او ځلیدونکي ستوري په فضا کې هر ځای پاشل شوي وي. ددغه یو ډول ښکاره کیدو له امله عام انسان ته مشکل ده چې ستوري دي له شیارو څخه جلا کړي. دغه رقم سپوږمۍ او لمر د رڼا څخه پکې اجسام دي له کوم څخه چې رڼا د ځمکې و سطحې ته په رارښودو سره وپاشل شي او ځمکه منور یا روښانه کړي. دا مهمه ده چې د لمر وړانګې خو تیز وي. هغه د ګرمې هم غټه منبع ده. ددغه په مقابل کې سپوږمۍ بیا د یخ منبع وي. دا ټوله په زړه پوري وي او آرام داره وي.

د ستورو او شیارو یو ډول توب او د لمر او د سپوږمۍ یو ډول مشابهت څخه له تیریدولو وروسته کوم شخص چې کله ددغه اجسامو په اصلیت او د حقیقت په اړه څیړنه کوي نو هغه ته معلومه شي چې په دغه کې د ځمکې او آسمان فرق سته. ستوري او زموږ د تودوخي او د رڼا منبع لمر د یوه کورنۍ غړي دي او شیارې شیارچې بیا جلا. ځمکه چې د انسانانو د اوشیدو ځای دی او خپله هم یوه شیاره ده نو په دغه خاطر هم ددغه تعلق د نورو کڼه او خاندان څخه دی. ځمکې طبیعي حالت زموږ مخته دي. ددغه علاوه بعضي انساني قدمونو د سپوږمۍ سطح هم لمس کړي ده. دوي دغه د اوبو او هوا څخه عاری یوه ګره بللې ده. په دغه دواړو باندې قیاس کولو سره په دغه خبره باندې په آسانی سره پوهیدای سو چې دیگر شیارې او شیارچې هم یو اجسام دي. د کوم چې خپله کومه رڼا نه وي بلکه هغه چې د کوم ستوري په شاوخوا کې څرخې د هغه په واسطه ځلیري.

ستوري او لمر چې دا هم د غټ او د اوسط درجې ستورۍ دي له شیارو او سپوږمۍو څخه په بنیادي توګه مختلف دي. دوي په ځان کې خاصی مادی لری او د دوي جوړښت د مختلف قسم له گازاتو څخه شوي دی. په دغه گازاتو کې دومره انتشار وي چې د دوي په داخل کې د شکست در سخت عمل کیږي او له عمل څخه برابر تودوخه او رڼا خارجیږي. ګویا دا چې دغه اجسام بذات خود د رڼا او د تودوخي منبع او مرکز دي او کوم بل جسام څخه د نور او د تودوخي د اخیستلو لپاره اړتیا نه لری.

د ساینس بنیاد په بالا او بیشتر مشاهدو او تجربو باندې قائم دی. د ساینس په شاخونو کې دا خبره تر ډېره حده ممکنه ده چې کوم ساینسپوه په تجربه ګاه کې دا د کومې خبرې یا د جسم د اصلیت او حقیقت د تجربې په واسطه معلومه کړي. مګر د

هيئت پوه لپاره ددغه خبري کومه موقع نه وي چي د کوم په اړه هغه په بعض امور کي صداقت او حقيقت معلوم کول غواړي او دغه په کوم تجربه گاه کي په راورلو سره په دغه کي کار وکړي. ددغه علاوه تر کومه خايه چي د لمر او ستورو خبره ده نو هيئت پوهان هلته خپله د تلو فکر لا نه شي کولای لحاظا دوي په مشاهداتو باور کوي هغوي زياتی خبري په قياسياتو طی کوي او خيني وخت خو بيا د مختلفو طريقو څخه کار اخلي. مثلاً کله چي دوي د ستورو د کيمياوي ساخت په اړه يو څه معلوم کول غواړی نو دوي د طيف د اندازو څخه د دوي طيف جوړ کړي او ددغه طيفونو له کومک څخه معلومه کړي چي ستوری له کوم کوم اجزاء څخه جوړ دی.

د زياتو ستورو د طيفونو په مقابله کولو سره هيئت پوهانو دغه پايله را ايستلی چي د ټولو ستورو زياتره کيمياوي اجزاء يو رقم دي او د مختلفو ستورو په طيفونو کي چي کوم توپير واقع کيږي هغه په حقيقت کي د تودوخي د درجی د فرق له امله وي. دددغه څيز اندازه په راتلونکي جدول کي په آسانی سره کيدای شي.

که څه هم کوم هيئت پوه سره د ستوری د داخلي برخي کومه تجربه نسته، مگر بيا هم هغوي د معقوليت تر حده پوري يو داشي معلومات او عکس وړاندی کولای شي کوم چي ددغه ستوری دداخلي برخي کيفيت په بشپړ ډول واضح کړي. لکه څرنګه چي د ستوری د تودوخي درجه معلومه ده نو په دغه خاطر د دوي په بنياد باندی دا پايله تر لاسه کيدای شي چي ستوری د کليتاً گازاتو څخه جوړ شوي. د هر ستوري مرکزى برخه زيات گرم او کثيف ده او دغه برخه د ټول توانائی مرکز وي. لکه څنګه څنګه چي له دغه مرکز څخه فاصله زياتيږي د تودوخي درجه او فشار کميږي. نو ددغه شواهدو په بناء باندی دغه قياس کول کيدای شي چي هر ستوری د مرکزى خولونو څخه جوړ شوي په کوم کي چي د خارجى خول د داخلي خول په مقابل کي زيات يخ او کثيف وي.

طيفی جماعت	نمونه د ستورو	رنگ	د تودوخي درجه په کلوين	د طيف په گازاتو کي خصوصيات
و		نيلگون يا نيلی	>55000	د هايډروجن سره هيليم، اکشيجن او د نايټروجن گازات بنکاره کيږي
ب	رجل الجبار سماک اعزل	نيلگون سفيد(نيلی سپين)	29900	د هيليم گازات ب ۱ باندی په زيات واضح توګه ليدل

				کیري مگر په ب ۲ کي کمزوره شي، د هایدروجن گازات تیز کیري
۱	شعراي یمانی نسرواقع	سپین	9740	د هایدروجن گازات ۲۱ باندی زیات طاقت اختیار کړي
ف	سهیل شعراي شلعی	مائل سپین	7100	هایدروجن کمزوره کیري او تیره عنصر زیاتیري
ک	عیوق، شمس (لمر)	زرد	5950	د تیز، بالخصوص کیلیم گازات راوځي
ک	سماک راغ الدبران (عین الثور)	زیات زردی نارنجی	5190	تیز گازات د هایدروجن په گازاتو کي سبقت کوي.
م	ابط الجوزا	سرخ یا سور	3870	

د قیاشیاتو او د بعضو دلائلو په رڼا کي دا خبره ویل کیري چي د ستورو پیل د طاقتور گازاتو له ورپخونو څخه شوي دي. په ستورو کي توانائي هایدروجن په هیلیم کي تبدیل کیدو سره پیدا کیري. په غټو ستورو کي هایدروجن په هیلیم کي په تبدیل کیدو سره تقریباً په سل میلیونو کلونو کي ختم کیري مگر په زیات کوچنی ستورو کي دا پایله په میلیونو یا لکهاوو کلونو کي ښکاره کیري. که چیری په کوم ستوری کي د هایدروجن مقدار ډېر زیات وي نو بیا یو وخت به داسي وخت به هم راشي چي دا ذخیره په مکمل ډول سره به ختم شي. د ستوری په پیل کي په مرکزی برخه د زیات انتهای درجه حرارت او د فشار له امله د هایدروجن مقدار کم شي د کوم له امله چي په بالکل داخلي برخه کي د توانائي تخلیق نهایت کرار سرعت سره کیري. نو کله چي د توانائي د ضیاع یا کموالی څخه په مرکزی برخه کي زیات د تودوخي درجه او فشار قائم نه شي پاته کیدای نو مرکزی برخه ورسته شي یا

خرابه شي او ددغه مرکزی برخي چي شاوخوا کوم برخي وي هغه مرکز ته نږدې راشي نو دغه رقم کششي فشار زیات شي. د زیات فشار او په پایله کي د زیات د تودوخي د درجی له امله هایډروجن په هیلیم بدلیري او دغه رقم مرکزی توانائي په پیدا کیدو سره په خارجی خولونو کي خپل عمل جاری کړي، دا عمل هغه وخت شروع کیري کله چي ۱۲ فیصده هایډروجن په هیلیم کي بدل شي. دا مهال په ستوری کي په یوه وخت کي دوه عمله شروع شي. داخلي برخه یی د توانائي په پیدایښت کي د کموالی له امله راټولیري او خارجی خول په کوم کي چي خارجی توانائي برابر زیاتیږي په دغه باندی د خارجی برخي فشار په تدریج سره کم کیري او دده د شعاع له امله ستوری د خارجی خوا څخه غټیري او کرار کرار زیات روښانه شي او د داخلي برخي څخه د خارجی برخي مجموعی توانائي یو څه زیاته شي ورسره چي ستوري په مجموعی سطح کي زبردست اضافه شي نو په دغه خاطر د داخلي برخي د سطحی په هر مربع فټ باندی د توانائي نهایت قلیل مقدار راځي او هغه هم خارج کیری پایله یی دا ده چي جسامت او رڼا چي څومره زیاتیږي دده سطح هغومره یخ او سرخ کیري.

کله چي د کوم ستوری نږدې ترینه شین آور ختم شي نو په دا وخت خپل فشار او ذخیره یی پاته نه وي کوم چي د مرکزی رد عمل قائم وساتي. د غټو غټو سور رنگه ستوري کوم چي سور قهرمان یا سور څراغونه بلل کیري کله چي دومره دافر مقدار کي هایډروجن میسر او اندازه نه راشي چي هغه د توانائي واسطه جوړه شي نو ستوري په راټول کیدو سره کوچنی کیري او د دوي ماده په ساتل کیدو سره زیات مختصر پاته شي. دغه درجی ته په رشیدو سره ستوری بیا گرم شي او روښانه شي او د یخ کیدو و طرف ته مائل شي خو د یخ کیدو سرعت ددغه توانائي په مطابق وي کوم چي ددغه ستوری له سطحی څخه خارجیري په هر حال ددغه عمل او د رد عمل په چکر یا څرخ کي پاته کیدو سره یوه ورځ داشي راشي چي هغه روښانه ستوری په چاودلو سره د یو کوچنی سپین ستوری په وجود کي راشي یو امکانی طریقه دا هم ده.

اکثره دا سپین کوچنی ستوري په جسامت کي د ځمکي په برابر وي او یا هم یو څه غټ مگر د دوي د مقدار ماده د لمر د مقدار له مادی سره برابر وي. ددغه ډول ستورو یو مثال د شعرای یمانی کوچنی ملگری شعرای یمانی ب یعنی سائرس بی دی کوم چي د قطر له لحاظه د لمر په محض ۱/۵۰ او روښان والی یی په اعتباری توگه ۱/۵۰۰ دی مگر د مقداری مادی له لحاظ څخه د لمر ۰،۹۶ دی د کوم له امله چي دده د مادی کثافت د اوبو د کثافت ۳۵۰۰ مه برخه ده. ددغه ناقابل فهم او نا قابل باور کثافت اندازه تاسو له دغه څیز څخه وکړی چي په یوه پیاله کي هغه ماده

واچول شي له کوم څخه چي شعراى يمانى ب کالب جوړول کيږي نو ددغه وزن به د ځمکي په سطح باندې به ۹ ټنه وي. څرنگه چي دومره زيات کثافت اضافى په دغه صورت کي هيڅکله نه شي کيدای کله چي جوهر په خپل اصلى حالت کي قائم وي. يعنى الکترون له خپل مدارونو څخه ايسته نه شي. دا خبره منل کيږي چي سپين کوچني ستوري له داسي مادې څخه جوړ دي د کوم جوهر چي په کشيکشولو او په نورو طريقو سره خپل اصلى شکل له لاسه ورکړى وي او د کوم په الکترون او پروتون کي چي هيڅ ترتيب او تنظيم نه وي پاته شوي.

د سپين کوچني ستورو په وجود يا پيدايښت لپاره يو بل صورت هم بيان کيږي هغه دا چي که چيري کوم ستورى ډېر غټ وي نو هغه کرار کرار د يخ کيدو سره د خپل خارجى خولونه په بيروني فضا کي پراخوي او يو وخت داسي راشي چي دده ماده ډېر کم پاته شي او بيا دده د يخ کيدو سرعت زيات شي او په انجام کي هغه په جسامت کي زيات کوچنى شي او کثافت يي د اعتبار څخه زيات د اوبو له کثافت څخه په زرگونو وارى زيات شي، دغه دده هغه درجه ده کله چي دا د سپين کوچنى ستورى په لقب سره ياد کرل شي. دغه مرتبى ته د راتلو وروسته دده د يخ کيدو سرعت کرار مگر د توانائي د ضائع کولو سرعت زيات شي، بيا دا چي مزيد توانائي نه حاصل کيږي، پايله يي دا راځي چي ستورى په يخ کيدو سره د رڼا خارج کول بند کړي او هغه د يو تاريخ گري شکل اختيار کولو سره په فضا کي وچوي داغه دده د مرگ مرحله ده، تر اوسه پوري دغه څيرنه مکمل شوي نه ده او نه هم په قياشي توگه ددغه لپاره کوم حل موندل شوي دي چي يو روښانه ستورى د عمر په تيريدو سره په فنا کي مقيم شي يا دده ماده بيا هغه چکر اختيار کړي له کوم څخه چي هغه يو وار تير شوي دي او که داسي کيږي نو دده صورت بيا څه وي.

د ثابت ستورو جوړښت په متعلق ددغه مختصر بحث وروسته اوس بل مسئله د ستورو د جسامت ده. د سپورمى او د لمر قطر او بيا د دوي جسامت په حقيقت کي معلومول په دغه خاطر ممکن دى چي هغه د نږدې کيدو له امله د غټو غټو دايرو په شکل نظر راځي. مگر په ثابت ستورو کي ځيني داسي سته چي د هغوي قطر په حقيقت کي معلوم کړل سوي دى. مثلاً

(۱) د سور څراغونو د ستورو قطر د انټرفيروميټر په اصول معلوم کړل شوي، مگر د دوي شمير له لس څخه زيات نه دى.

(۲) د ځينو ستورو قطر د سپورمى له امله په احتجاب (occulation) کي په راتلو سره معلوم کيږي.

(۳) تقریباً ۵۰ ستوري داسې دي د کوم قطر چي سل فیصده د ثنائي ستورو له کومک څخه معلوم کيږي او دا طریقه تر ټولو زیات باوری ده.

اکثر و بیشتر د ستورو قطر او د دوي حجم په حقیقت کي معلوم کول مشکل دی. په دغه خاطر چي د غټو غټو دوربینونو څخه هم اکثره ستوري د

$$2\pi r^2$$

رڼا یوه نقطه ښکاري. د دوي قطر او د دوي جسامتونو د معلوم

کولو لپاره نور طریقی اختیار کړل شوي دي. په دوي کي تر

ټولو زیات مهم او عمومی طریقه د حرارت شعاع یا د تودوخي د شعاع ده. ددغه

اصول دا دی چي د طیف پیمانه له کومک څخه د کوم ستوري مطلق د تودوخي درجه

$$\frac{3\pi}{6} = \text{جسامت}$$

معلوم کړل شي. بیا له دغه څخه دا حساب

لگول کيږي چي د ستوري په سطح کي په

هر مربع سانتي متر څخه څومره توانائي

خارج کيږي. وروسته بیا د ستوري څخه

خارج کیدو والا کل توانائي په دغه توانائي باندی کوم چي د فی مربع سانتي متر په

حساب سره خارج کيږي تقسیم کولو سره د ستوري ټوله سطح معلوم کړل شي.

کله چي د ستوري ټوله قطر معلوم کړل شي نو یو فورمول څخه بیا ددغه جسامت

معلوم کړل شي.

دغه فورمولونه په کار کي وړلو سره د متعدد ستورو قطر او جسامتونه معلوم کړل

شوي او دغه عمل څخه ښکاري چي د اوسط درجی ستورو په ايله کولو سره کوم

چي د لمر سره مساوي دي که د دوو مخصوص طرز یا اندازي ستوري راواخستل

شي او دوي د لمر سره او خپل تر منځ مقایسه کړل شي نو د قطر او د جسامت په

اعتبار سره په دوي کي به زیات فرق په نظر به راشي. په کائنات کي په یو ځای

باندی به د سرخ رنگ عظیم البحث ستوري به کیدای شي تاسو ته ښکاره شي کوم

چي د سور څراغ یا د سور قهرمان په لقب سره به یادول کيږي او په بل ځای

باندی به د سپین رنگ کوچنی ستوري به په نظر راشي کوم ته چي سپین

کوچني (white dwarf) ویل کيږي.

په لاندی جدول کي د لمر او د ځینو ستورو د جسامتونو مقابله کړل شوي ده. چي

معلومه شي چي زموږ لمر کوم چي د شمشی نظام د سرپرست حیثیت لری د خپل

په برابری ستورو تر منځ یي درجه او مقام څه دی.

نومان	د لمر د جسامت په مقابل کې جسامت څومره واری	د لمر د قطر په مقابل کې يې قطر څومره واری
Sirius A	9.261	2.1
Capella	970	9.9
Rigel	592704	84
Procyon	8.87	2.07
Betelgeuse	79507000	430
Aldebran	17576	26
Altair	5.83	1.8
Regulaus	48	3.63
Sirius B	0.000021952	0.028
Mira	0.000064	0.04
Vege	27	3
Arctures	4096	16

په دغه جدول کې په فکر کولو سره معلوميږي چې موږ چاته اکبر پکښې ويل په حقيقت څومره کمزور دی. لمر کوم ته چې موږ غټ وايو هغه زموږ له لحاظه دی ولي چې په ټوله شمښي نظام کې ۹۹،۹۶ فیصد حجم په د ولاړ دی مگر په ابد الجوزا کې داسې لمرونه ۷۹۵۰۰۰۰۰ واری ځای کېدای شي. دغه په محسوس کولو سره له زړه څخه دا اختیار راوځي: (سبحان ربی العظیم).

تر اوسه چې په ځمکه کې څومره انسانان پیدا شوي آیا دا د دوي لپاره دا یو کوچنی جهنم دی؟ داسې نه دی زموږ رب د دوي په پیدا کولو سره یې خپل د خالق صفات یې ختم کړي نه دی بلکه هر کله چې دومره یا دغه څخه غټ څیز پیدا کول وغواړی کولای شي. دا خو یوازې له دغه کوچنی فکر والا خلکو لپاره دا خبره کیږي کوم چې د جنت او دوزخ او دا فاصلې او دا غټ غټ اجسام په لیدلو سره په بی باوري کیفیت کې اخته شي. الله دی موږ دی موږ له دغه شک څخه وساتئ.

ددغه عظیم البخته ستورو څخه به راووځو او یو څه به د سپین کوچنی ستورو په اړه به ووايو.

د شعرای یمانی (سایریس) ملگری سایریس بی کوم چي یو کوچنی سپین ستوری دی ددغه قطر د ځمکي دری چنده دی او د لمر د ۰،۰۲۸ برخه ده. د جسامت په اعتبار سره دا کوچنی سپین ستوری د لمر د جسامت ۰،۰۰۰۰۳ برخي په برابر دی.

د مجمع النجوم د قطیس یو کسوفی متغیر ستوری مائره دی. دده له دوه ستورو څخه یو رکن دومره غټ دی چي قطر یې د لمر له قطر څخه ۴۰۰ واری زیات دی. دده رنګ سور دی. په دغه خاطر سور څراغ یا سور قهرمان کي شامل دی. دده دوهمه برخه بیا دومره کوچني ده چي د هغه قطر د لمر د قطر ۰،۰۴ برخه ده. جسامت یې د لمر د جسامت ۰،۰۰۰۰۷ برخه ده. دا گویا د آسماني آبادي یو کوچنی دی.

له دغه مقابلې څخه دا خبره واضح کیږي چي د اوسط درجی ستورو، کوچني سپین ستورو او د سور څراغ یا د سور قهرمان قطرونه او د دوي جسامتونو کي د ځمکي او آسمان فرق دی. مګر تر کومه ځایه چي د دوي د کثافتونو او د مادی مقدار تعلق دی ددغه په لحاظ سره په دغه دری قسمه ستورو کي زیات فرق نه لیدل کیږي. ددغه لامل دا دی چي د اوسط درجی د ستورو ماده هم د وزن له اعتبار څخه متوسط درجی دا وي، مګر سور قهرمان یا سور څراغ ستوري چي له کوم مادی څخه جوړ شوي دومره سپک دي چي هوا هم د دوي په مقابل کي درنه یا وزن داره وي او د سپین کوچنی ستورو ماده بیا دومره وزن داره ده چي په ځمکه کي د دومره دروند شي فکر لا نه شي کیدای.

د ستورو له ټوله آبادی څخه په ګټه اخیستلو سره معلوم شوي چي په دوي کي ۲۰ فیصد خو سور قهرمان یا سور څراغ دي او یا سپین کوچني ستوري. د دوي په مقابل کي ۸۰ فیصده ستوري داسي دي کوم ته چي د اوسط درجی ستوري ویل کیدای شي. دا ۸۰ فیصده ستوري هم د وزن، جسامت او د حرارت له اعتبار څخه زیات غټ او یو بل څخه مختلف وي مګر د سور څراغ او کوچنی سپین ستورو په څیر په کومه معامله کي هم پای ته نه دی راشیدلي.

د یو بل توپیر له امله هیئت پوهانو د ستورو د وسیع او عریض دنیا یې په دوو قسمو آبادیو کي تقسیم کړی ده. دا همداسي لکه نوع انسان چي په دوو طبقو کي تقسیم دی. اوله طبقه امراء او دوهمه طبقه غربا ده. په کوم کائنات کي د ستورو د دوهم قسم آبادی د امراء د طبقی قایم مقام دی او د لومړی قسم آبادی د طبقه یی غربا حیثیت ساتی.

لمر ته نږدې ستوري په لومړی قسم په آبادی کي شمارل کیږي او د لیرې ستورو ته د دوهم قسم آبادی قرار ورکړل شوي. خیال دا دی چي د دوهم قسم له آبادی څخه تعلق ساتلو والا ستوري د لومړی قسم د آبادی د ستورو ارتقاعی شکل دی. په دغه

دواړو آباديو کي تر ټولو غټ فرق دا دی چي د لومړی قسم د ستورو په علاقه کي د گاز او غبار غټ غټ وړيځ پاشل شوي دي او د دوهم قسم آبادی له دغه وړيځو څخه پاک صاف ده. هیئت پوهانو دا خیال دی چي د لومړی قسم آبادي چي د گاز او غبار له کوم وړيځو څخه چي جوړ شوي د دوي پاته برخي اوس هم په دغه ستورو کي موجود دي او د دوهم قسم د آبادی ستوري چي د اول قسم د آبادي د ستورو ارتفاعی شکل دی نو په دغه خاطر دوي د امتداد زمانی څخه غټ او دروند ذرات د جذبی قوي په واسطه خپل و طرف ته کش کړ او کوچنی او سپک ذرات د ستورو ارتفاعی فشار له دغه علاقې څخه لیري غورځولو سره دا خپل نږدې فضا یی ددغه له وجود څخه پاک کړه.

د ستورو د تودوخي درجه

هر ستوری د گرمي او رڼا منبع وي او چي د سطحي د شاوخوا ماحول څخه زیات گرم وي هغه خپله تودوخه د خپل څخه کم ماحول ته ورکوي. داغه حال د ټولو



ستورو هم دی. په کائنات کي د دوي په شاوخوا سخت یخنی سته په دغه خاطر د دوي حرارت مسلسل منتشر کيږي لکه څرنګه چي زموږ لمر یو ستوری دی نو په دغه خاطر زموږ ځمکه دده له دغه فیض انتشار حرارت او نور څخه د خپلی برخي په مطابق مستفید کيږي یعنی ګټه اخلی.

د هر ستوری د گرمي او د رڼا منبع په حقیقت کي د هغه مرکزی برخه وي. هلته ټوله توانائي مجتمع کيږي یا راټوليږي او له هغه ځایه په حرکت کولو سره له مختلفو برخو څخه تیريږي او د خپل ستوری تر سطحي پوري رشيږي. داغه توانائي د ستوری د گرمي او د رڼا په شکل خارجيږي یا ظاهر کيږي.

ستوري د روښانه کیدو سره سره رنګا رنګ هم دي. ځيني سره یا سور وي. ځيني آسماني، ځيني نارنجی، ځيني سپین، او ځيني بیا نیلگون سپین یا شین، مائل سپین وي. د دوي دا رنګونه د حرارت د درجې د مختلف کیدو له امله پیدا کيږي لکه مثال په توګه که د اوسپنی کومه ټوټه راواخلي او گرم یي کړي نو په مختلف د تودوخي په درجه کي به دده رنګ مختلف کيږي به. که د اوسپینې کومه ټوټه گرم کړل شي نو هغه سور رنګ اختیار کړي. د هر ستوری د حرارت درجه د هغه له رنګ سره ډېر

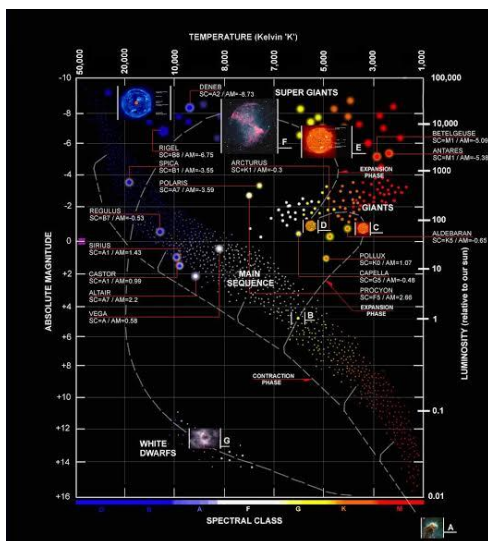
غټ تعلق دی نو په دغه خاطر د یو مخصوصه ستوری و رنگ ته په کتو سره دده د تودوخي د درجی سپکه اندازه معلوم کیدای شي. مگر که دده د طیف مطالعه په غور سره وکړو زیات سم نتایج تر لاسه کیدای شي.

مختلف ستورو د درجه حرارت تر منځ دومره قدر زیات اختلاف نسته څومره چي دده په تابانی کي لیدل کیږي. د بعض مستثنیاتو علاوه د دوي انتهایي حدونه 30000 درجی سانتی گریډ او 2000 درجی سانتی گریډ دي. د ستورو د رنگونو او د دوي د سطحی تقریبی درجه حرارت تر منځ تعلق د لاندی جدول څخه داسي ظاهر کیږي.

طیف	طیف	رنگ	درجه حرارت
O0	و	نیلگون	۵۵۰۰۰
B0	ب	سبزی مائل یا نیلگون سپین	۲۹۹۰۰۰
A0	ا	سپین	۹۴۷۰
F0	ف	زردی مائل سپین	۷۱۰۰
G0	گ	زرد	۵۹۵۰
K0	ک	نارنجی	۵۱۹۰
M0	م	سرخ	۳۸۷۰

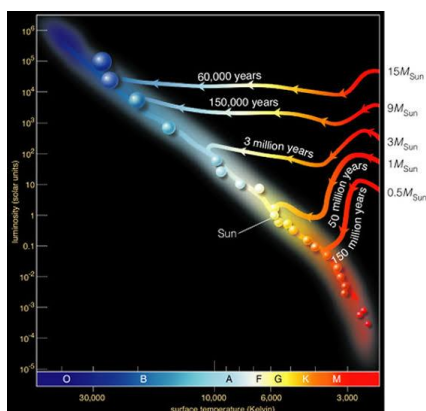
لکه څرنگه چي مور پوهیږو چي لمر هم یو ستوری دی نو په دغه خاطر د ستورو په اړه پیژندلو لپاره موږ د خپل لمر په اړه د معلوماتو څخه هم استفاده کولای سو. لمر د جسامت له لحاظه د اوسط درجی ستوری دی او د سطحی د درجی حرارت له امله د ته زرد ستوری ویل شوي ځکه چي دده د سطحی درجه حرارت ۵۸۰۰ سانتی گریډ ویل شوي دی کوم چي د گ ۲ طیف دا ویل کیږي. پورتنی جدول کي د طیف پیمانی د مختلف علامو له ابتدائی درجه یي حرارت لیکل شوي او بیا هر علامت په ذیل درجات کي هم تقسیم کړل شوي کوم چي د صفر څخه تر ۹،۵ پوري وي. لمر ته ددغه تقسیم په مطابق G2 ستوری ورته ویل شوي ولي چي G0 د 5900K شروع کیږي مگر 3800K K0 څخه شروع کیږي.

د ستورو له رڼا او حرارت څخه ظاهره ده چي یو نسبت سته، کوم ستوری چي زیات گرم وي هغه زیات روښانه به هم وي مگر د ستورو اصله رڼا او ظاهري رڼا کي د فاصلیي کردار نظر انداز کولای نه سو. ددغه فاصلی له امله لمر د یو اوسط درجی ستوری دی داسي ځلیږي چي دده و خوا ته کتل نا ممکن دی او بعض ستوري له ده څخه په زرهاوو واری زیات روښانه دي کوم چي د سپوږمی په رڼا کي پټ شي. ددغه مقصد لپاره چي ستوری په اصل کي څومره روښانه دی ددغه په



مطلق مقدار تنوير بايد وپېژنو. د لمر
مطلق مقدار تنوير 4.83 بنودل شوي او
د شعرائ يمانی يا د سايريس مقدار
تنوير بيا 1.4 بنودل شوي. له کوم څخه
چي معلوم سوي دي چي شعرائ يمانی
له لمر څخه ۲۴ واري زيات روښانه
دي. ددغه په اړه زيات تشریحات په
راتلونکي څپو کي راځي دغه وخت
بس له دغه څخه بايد دومره گټه واخلي
چي د لمر د حرارت له درجی څخه کوم
مقدار تنوير چي نسبت شوي هغه دده په
مطلق مقدار تنوير دي. په دغه نسبت کي

يو څه فرق هم راځي. د ډنمارک يو ماهره فلکیات پوه ایزهرتسپرنگ په ۱۹۰۵ م



کال کي دریافت کړل چي د G0 ستورو تنوير
طيف علامتو له و څخه م پوري کم کيږي
مگر ځيني ستوري داسي دي د کوم تنوير چي
ددغه تنوير په مقابل کي کوم چي د دوي ددغه
راست تناسب په مطلق کيدای شي ډېر زيات
وي. ۱۹۱۳ م کال کي يو امريکايي ماهر
فلکیات پوه هينري نرس رسل هم داغه
حقيقت دریافت کړ کله چي ده د ستورو تنوير
يي د دوي د درجی حرارت په مقابل کي
گراف جوړ کړ. دغه گراف نن سبا د

هرتسپرنگ رسل ډايا گرام (HR Diagram) څخه ياد کول کيږي او د ستورو د
تفصيلات د پېژندلو لپاره ددغه خورا اهميت دی په پورتنی شکل کي د ستورو تنوير
د دوي درجی حرارت په مقابل کي داسي گراف رسم شوي چي په عمودی خطونو
کي د ستوری تنوير او په خط افقی باندی د دوي درجی حرارت اخيستل شوي.

په دوي کي مختلفي بيلگی چي جوړ شوي هغه د هغوي تشریح يو څه دا رکم ده.

(۱) اصلی سلسلي (main sequence):

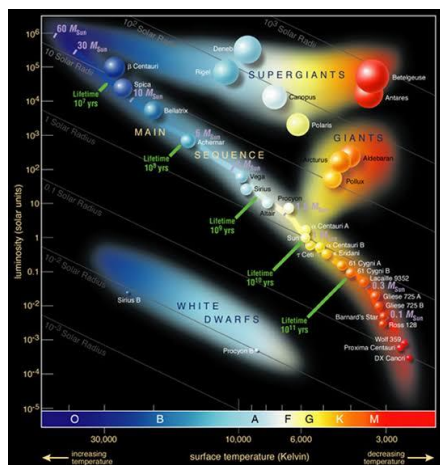
په دوي کي زيات ستوري راځي د دوي تنوير د درجی حرارت سره په يو خاص ترتيب سره زياتيري. له دغه سلسلی څخه شعرائ يمانی، نسرواقع، نسر طائره او نورو ستورو تعلق هم دی.

(۲) هغه ستوري د کوم تنوير چي د دوي د تودوخي د درجي د تنوير په مقابل کي زيات وي يا په ساده توگه که ووايم دا روښانه ستوري دي مگر د دوي د رڼا له لحاظ څخه کوم درجی حرارت بايد چي د دوي دا وای له دغه څخه يي کم دی.دا ستوري عظيم البحت ستوري، څراغ ستوري بلل کيږي.

(۳) هغه ځای چيري چي تر ټولو زيات روښانه ستوري دي له دغه باوجود د دوي درجه د دوي د درجي د ستورو په مقابل کي زيات کم دی دوي ته اوچت غټ ستوري وايي په دوي کي ذنب الدجاجة، ابط الجوزا ستوري مشوره دي

(۴) هغه ځای چيري چي کوچنی ستوري دي په دوي کي د تودوخي درجه خو زياته ده مگر رڼا بيا کمه ده، په دوي کي شعرائ شامی ب او شعرائ يمانی ب ستوري زيات مشهور دي.

په دغه گراف کي دغه څلور ځايونه شودل شوي.



د اصلي سلسلي د ټولو ستورو مرکزی درجه حرارت هم هغه وي کوم چي د لمر په مرکزي برخه کي ښکاره کړل شوي. په اصل کي اصلي سلسلي کي لمر او ددغه قبیلې د ستورو درجه حرارت ۲۰ میلیونه سانتي گريد څخه شروع کيږي په دغه سلسله کي روښن ترينه ستورو کي درجه حرارت تر ۳۰ میلیونه سانتي گريد پوري رښيري.

د اصلي سلسلي په ستورو کي محض يوازي داغه مشترک خصوصيت نه دی، بلکه له مشاهداتو څخه معلوميږي چي ددغه سلسلي د ټولو ستورو اوسط کثافت تقريبا يو رقم دی. د لمر اوسط کثافت ۱،۴ دی د کوم مطلب چي دا دی چي اوسطاً په يو مکعب متر کي ۱،۴ ټنه ماده ځای کيدای شي. د لمر مرکزی کثافت له دغه څخه ۷۰ واری زيات دی نو هلته به د يو مکعب متر مادی وزن به سل ټنه وي. د مقابلی لپاره که شپسه انتخاب کړو نو معلوم به شي چي د يو مکعب متر شپسه وزن تقريبا ۱۱ ټنه وي. که ټوله ستوري په دغه طرز باندی جوړ وي په کوم سره چي لمر جوړ دی

نو ظاهره ده چي دوه داشي ستوري د کوم اوسط کثافت چي يو ډول وي نو په مرکز کي به هم کثافت به يي برابر وي مگر په دغه ستورو کي کوم ستوري چي له لمره زيات درانه دي په يو بل جز کي هم شامل شي. دا جزو اشعاع د تودوخي فشار دی يعنی اشعاع حرارت د خپل کميت څخه کوم فشار چي وارد کوي يا اچوي ددغه اثر هم لويږي. په زيات ستورو کي دغه فشار نهايت زيات وي، مگر انتهايی وزنی ستورو په جوړښت باندی زيات اثر اچول کيږي ددغه فشار اثر دی چي د بعضو د ستورو قطر د لمر له قطره څو څو سوه واری زيات او د دوي جسامتونه په غير معمولي توگه غټ وي. د اشعاعی فشار له اغيزی څخه د غټ غټ ستورو مرکزی برخي د سپک ستورو په مقابل کي زيات وزن لرونکي وي. که د کوم کوچني يا د يو عظيم البحت ستوری اوسط کثافت يو ډول وي نو مرکزی کثافت به يی يقيناً زيات وي. دغه امور په ياد ساتلو سره فکر که وکړل شي نو معلومه به شي چي د اصلي سلسلي ددغه ټولو ستورو کوم چي لوړ طرف ته دي مرکزی برخه يی دومره دروند يا وزن داره وي څومره چي د لمر دا ده، او له دغه څخه دغه پايله اخيستل غلط به نه وي چي د دوي طبعی حالات به يو ډول وي.

که د کوم ستوري د سطحي د حرارت درجه له ۲۰۰۰ درجی سانتی گريد څخه هم کم وي نو دده شعاع به ډېره کمه ښکاري. دا ستوری به گرم وي مگر روښانه به نه وي. ممسک العنان (Auriga) کوم چي تر ټولو زيات يخ او معلوم ستورو څخه تر ټولو غټ دی دغه مخکي صفات چي موږ ياد کړه د هغه يو مثال دی. ددغه ستوری قطر د لمر له قطر څخه ۳۰۰۰ واری زيات دی او جسامت يي د لمر له جسامت څخه ۱۲ بيلونه او ۷۰۰ ميليونه واری غټ دی مگر دده د حرارت درجه ۱۷۰۰ سانتی گريد ده، او دده د شعاع بيشتر برخه بالائی سرخ (انفراريد) شعاعو باندی مشتمل ده دا شعاعوي ددغه رقم شیانو لپاره مخصوص دی کوم چي ليدل کيږي نه.

لکه څرنګه چي مخکي ويل شوي چي لمر د زرد رنگ يو ستوری دی د کوم د سطحي د حرارت درجه تقريبا ۶۰۰۰ درجی سانتی گريد ده. کوم چي مرکزی برخي ته يي په رشيدو سره ۲۰ ميليونه سانتی گريد ته ورشيږي، په دغه کي دومره زيات توانائی پيدا کيږي چي که دا د ايشي (هارس پاور) په شکل وشودل شي نو دا به برابر وي په ۱۰ ضربي ۵ د ايشي له قوت سره او که په کومه بله طريقي سره خبره يي وکړل شي نو دا ويل ضروری ده چي لمر دومره سلنه تودوخه خارج کوي چي له دغه څخه ۴۰۰۰ ميل موتی واوره به ویلی شي. په اخر کي ددغه بحث څخه وروسته د څو مخصوص ستورو رنگ شودل شوي کوم چي په لاندی جدول کي شودل شوي.

د ستورو نوم	د ستورو رنگ
-------------	-------------

نسراتائ	سپين
ابط الجوزا	سرخ
الدبران	نارنجی
سماک اعزل	نیلگون سپين
موخر التوامين	نارنجی
قلب عقرب	سرخ
فم الحوت	نیلگون سپين
ذنب الدجاجة	سپين
قلب اسد	نیلگون سپين
لمر	زرد
سایرس	سپين
سهيل	زردی مائل سپين
نسر واقع	سپين
عیوق	زرد
سماک رائج	نارنجی
رجل الجبار	نیلگون سپين
سایرس بی	زردی مائل سپين

د ستورو اصله رڼا، مطلق او ظاهري مقدارونه يي

د کوم ستوری له اصلي رڼا څخه مراد د هغه هغه مجموعی توانی وي کوم چي هغه ستوری یی په خلا کي د یوي ثانیی په حساب سره خارج کوي. ددغه ستوری فاصله دده د ظاهري رڼا له کومک څخه معلوم کيږي او ددغه لپاره دغه اصول په کار وړل کيږي چي رڼا د فاصلي په مربع نسبت سره کميږي، مگر ددغه اصول په کار وړلو لپاره یو څه دا دشواری هم رامنځته کيږي چي رڼا په خلا کي د سفر کولو په وخت کي کله کله د مادی د مزاحمت له امله کمزوره شي. بیا دغه طریقه یوازي په دغه وخت کي په کار وړل کيږي کله چي فاصلي د تنویر له کومک څخه بغیر له کوم بلی طریقي څخه معلوم کړل شوي وي. مثلاً د اختلاف منظر له قاعدی څخه د کوم ستوری سمه فاصله معلومه شوي وي مگر ددغه مثالونه ډېر کم دي او یوازي له نږدې ستورو په صورت کي په دغه عمل کیدای شي.

د تنویر د معلوم کولو لپاره د طیف ذریعه تر ټولو زیات مهم او تر ټولو زیات قابل عمل ده. کله له طیفونو څخه بعضي داشي معیار او ضابط معلوم شي کوم چي د تنویر سره براه راست تعلق لری. کله چي له نږدې ستورو د معلوم شوي تنویر له کومک څخه دا معیار او مجموعه معلوم کړل شي نو دا بیا دا معیار او مجموعی په عامه توګه په کار وړل کیدای شي.

د ستورو په تنوير کي ډېر زيات مهم فرق وي ، د سوپر جائنټس اوسطاً تنوير د لمر له تنوير څخه ۱۰۰۰۰۰ واری زيات وي، په دوهم انتها باندی د مخصوص سلسلی تر ټولو کوچني ستورو تنوير د لمر د تنوير ۰،۰۰۰۱ برخه وي. دا سلسله تر لاندی پوري وي، تر دغه ځايه چي داسي آسماني اجسام هم راځي کوم چي د قطعاً تاریک کيدو له امله نظر نه راځي که پورته خوا ته ولاړ سو نو نووا او سوپر نووا دا قسم ستوري موندل کيږي. د دا رقم ستورو تنوير دومره زيات شي چي هغه د

سوپرجائنټس تنوير هم شاته کړي او د سوپر نووا له تنوير څخه ۱۰ چنده زيات شي په راتلونکي څپو کي ۱۹ تر ټولو روښانه ستورو تنوير د لمر له تنوير سره مقایسه کړل شوي چي معلومه شي چي په کائنات کي له لمر څخه هم غټ د رڼا منبع سته. مگر د خپل زيات فاصلو له امله هغوي د رڼا يوه نقطه په نظر راځي او لمر بيا د زيات نږدې والی له امله زيات غټ ښکاري. که لمر هم دومره ليري کيښودل شي نو هغه به هم يو کوچنی ستوری په جوړيدو سره په لایتناهی کائنات کي يو طرف ته به پروت وي او هيڅ څوک به هم دده و طرف به توجه نه کوي. د زرد رنگ دغه د اوسط درجی ستوری کوم چي نن زموږ ټولو لپاره د رڼا او گرمي منبع جوړ شوي او د شاه فلک او د شاه خادر په لقب سره يادول کيږي. يو څه تاسو د دوي و خلا ته وگوري او د الله ج د قدرت او عظمت اندازه ولگوي. په دغه کي به تاسو ته د لمر تقابلی کوتاه دامنې به هم په نظر درشي. ددغه مطلب دا نه دی چي موږ د الله ناشکری وکړو مگر د ستوری خو د جهنم په څير دی. که دا غټ ستوري موږ ته نږدې وای نو کيدای شي زموږ وجود لا نه وای، دا خو پريږده موږ خو دا لمر هم نږدې نه سو برداشت کولای. ځمکه که لږ هم لمر ته نږدې شي نو معلومه به شي چي زموږ به څه حال وي. د الله ج په هر کار کي حکمت وي.

ددغه فهرست څخه دا خبره واضح شي چي په دوي کي هيڅ ستوری له لمره کم روښانه نه دی. يوازي رجل القطورس داسي ستوری دی چي د کوم اصله رڼا چي د لمر له رڼا په شاوخوا ده. يعنی د لمر رڼا ددغه ستوری څخه ۰،۳ فيصده زياته ده. رجل القطورس هغه ستوری دی د کوم چي ځمکي ته زيات نږدي دی يعنی ۴ نورې کاله ليري دی. ددغه نږدې والی له امله دده رڼا ځمکي ته په رارشيده سره دومره پاته شي چي دده شمار په شل روښانه ستورو کي کيږي که دغه ستوري له خپل موقعيت څخه ليري د سهيل پر ځای کيښودو نو په ساده سترگو به هم په نظر را نه شي.

د لمره څومره واری روښانه دی	د ستوری نوم	نمبر
23	Sirius	۱

۲	Canopus	1446
۳	Rigel kentauros	1.446
۴	Vega	52.5
۵	Capella	158.52
۶	arcturus	110
۷	Rigel	43674
۸	Procyon	7.58
۹	Achemar	209
۱۰	Hadar	3632
۱۱	Altair	11
۱۲	Betelgeuse	13188
۱۳	Acrux	5250
۱۴	Albebran	100
۱۵	Spica	f2291
۱۶	Polaris	1630
۱۷	Antares	5250
۱۸	Famalhaut	14.45
۱۹	Dend	47888

په هر حال دا خو د ستورو هغه حالت وو کوم چي قدرتی هغوي ته ورکول شوي دي. يو بل حالت يی هم سته په کوم کي چي انسان يي روزانه د دوي مشاهده کوي. که چيری ددغه ظاهري حالت څخه د ستوری ټوله طبیعی حالت په جوړولو کي کومک نه پيدا کيږي. بيا هم د فلکیاتو بی شمار مسائل د ستورو په ظاهري حالت باندی انحصار دی. په دغه خاطر د ستورو د ظاهري حالت اهمیت کم نه دی. د سهولت لپاره د ستورو د ظاهري حالت له لحاظ څخه درجه بندی کړل شوي او دغه درجو ته د ستورو د ظاهري مقدارونو نومان ورکول شوي. د يو ستوری د ظاهري مقدار انحصار په دوو خبرو کي دی. (۱) د ستوری د شمشی نظام څخه فاصله (۲) د ستوری مطلق مقدار. نو په دغه خاطر ضروری دی چي ستوری د ظاهري مقدار څخه دمخه د دوي مطلق مقدار باید تشریح کړل شي.

د کوم ستوری مطلق مقدار دده هغه رڼا ده کوم چي دا وخت ځيني ښکاره کيږي. که هغه ستوری له شمشی نظام څخه ۳۲،۶ نوري کاله لیرې فاصله کي وي نو دغه په (M) سره ظاهر کيږی. اوس که ټوله ستوري په دغه فاصله باندی وي نو هغه ستوري چي په ذاتی توگه باندی زیات روښانه وي هغه زیات ځلیدونکي ښکاری او

کوم چي په ذاتی توگه باندی کوچني وي نو هغه کوچني په نظر راځي. دغه وخت د هر ستوری دغه رڼا کوم چي دده اصله رڼا په متناسب وي دده ظاهري رڼا بلل کيږي او دغه وخت په دغه صورت کي د ستوری طبیعی حالت د معلوم کولو لپاره یو ډول کومکي ثابت شي. مگر اصله مسئله دا نه ده بلکه د ستورو له فاصله یو بل تر منځ مختلفه ده په دغه خاطر ټوله حقایق مخته اېښودلو سره مسئله حل کول کيږي او په دغه خاطر ځيني نور طریقي هم په کار وړل کيږي. اوله طریقه کي که مطلق مقدار په M سره او ظاهري مقدار په m څخه، معیاری فاصله $32,6$ نوري کاله په مږ فاصله او اصلی فاصله په f سره ظاهر کړل شي نو له دغه مقدارو څخه کلیه یا فورمول دا رقم جوړيږي. په یاد مو وي لکه څرنگه چي دا ټوله کشفیات خارجانو کړي نو ټوله کلیی په انگلیشي سره بنودل شوي خو ستاسو د پوهاوي لپاره په تشریح کي په پښتو ژبه لیکل شوي

$$M = m + 2.5 \log \frac{d}{d_s} \quad \text{ر } m + 2.5 \log \frac{f}{\text{لوک}} \quad \text{مساوات نمبر}$$

په دغه کلیه کي مطلق

مقدار په M او ظاهري

مقدار په m او فاصله په d

سره او معیاری فاصله په

d_s سره ظاهر کړل شوي.

لکه څرنگه چي د نور شدت د فاصلي د

مربع سره معکوس تناسب دی، نو په دغه

حساب سره په مساوت نمبر اول کي که

چیری لاندی دغه نتیجه واچول شي نو

حسب زیل کلیه واضح کيږي

دلته فاصله پارسک په شکل ظاهر کړل شوي که د اول پر ځای سالانه اختلافی

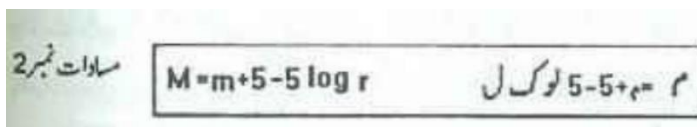
منظرد قوس په ثانویو سبت کړو نو د لوک د قوانینو له استعمال څخه ک دغه کلیه په

بدلیدو سره حسب زیل شکل به اختیار کړي.

$$M = m + 5 + 5 \log p'' \quad \text{ر } m + 5 + 5 \log \frac{f}{\text{لوک}} \quad \text{P''}$$

له دغه مساواتو څخه دا خبره ښکاره ده که چیرې د یو ستوری ظاهري مقدار او د هغه فاصله د پارسک له معلوماتو څخه معلوم وي نو ددغه دواړو شیانو له کومک څخه مطلق مقدار معلوم کولای سو. ددغه برعکس که چیرې د کوم ستوری مطلق او ظاهري مقدار معلوم وي نو ددغه له کومک څخه د ستوری فاصله ل معلوم کولای سو.

د مطلق مقدار د معلومولو لپاره مختلف طریقې په کار وړل کیږي. په دوي کي یو د طیف پیمائی د اختلافی منظر طریقې ده. کوم چي د هغه ټولو ستورو لپاره په کار وړل کیږي چي دومره زیات روښانه وي چي د دوي طیف د مکمل جزئیات و تفصیلاتو سره ترلاسه کړل شي. د لیرې ستورو لپاره د متغیر ستورو څخه کومک اخیستل کیږي.



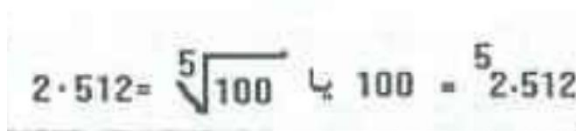
$$M = m + 5 - 5 \log r$$

د مطلق مقدار دغه تصور د قایم کیدو وروسته په ظاهري مقدار باندې به پوهیدل مشکل نه وي

ولي چي د کوم ستوری ظاهري مقدار دده د نور یا د رڼا هغه درجه یا د دده هغه حالت دی کوم چي موږ په ځمکه کي په اوشیدو سره وینو.

د ستورو د ظاهري مقدارونو تصور له هغه وخت څخه پیدا شوي کله چي د پخوانی زمانی ۲۰ روښانه ستورو ته د لومړی مقدار د ستورو قرار ورکړل شو. د دوي څخه کمزوري ستوري په دوهم مقدار کي شمار کړل شوه. تر دغه حده چي تر ټولو کم روښانه ستوري کوم چي یوازي په ساده ستوگو معلومیږي د شپږم مقدار ستورو قرار ورکړل سو. وروسته معلومه شوه چي د لومړی مقدار د اوسط درجی ستوری د شپږم مقدار د اوسط درجی د ستوری څخه تقریباً ۱۰۰ واری زیات روښانه دی. په دغه خاطر د پنځه مقدارونو و فرق ته منظم سل قرار ورکړل سو او نور د پاته مقدارونو ستورو لپاره یو معیار مقرر کړل شو. سلسله داره مقدارونو تر منځ ددغه نسبت د قائم ساتلو لپاره د یو ضربی جز ضرورت پیدا سو. کوم چي خپله په دغه کي پنځه واری په ضربولو سره حاصل یی ۱۰۰ راشي. دا ضربی جز په واضح توگه باندی د سلو پنځم جذر سو

کوم چي په درج شوي زیل مساواتو څخه ظاهر دی.



$$2.512 = \sqrt[5]{100}$$

نو، ۲، ۵ چي دی هغه مطلوبه ضربی جز دی.

اوس نو دا قرار وموندل سو چي د کوم مخصوص مقدار کوم ستوری له ځان څخه لاندی کوچنی یا کمزوره ستوری څخه ۲، ۵ واری زیات روښانه به وي. مگر دلته دا خبره باید په یادانست کي وساتو چي د کوچنی ستوری مقدار به د غټ ستوری له مقدار په مقابل کي به په غټ عدد سره به ظاهر کيږي. کوم ستوري چي زیات روښانه دي د دوي مقدارونه به په منفی عدد سره به ښودل کيږي لکه د شعراي یماني یا سائرس یا شیریس چي هم ورته وایي مقدار یي منفی ۱، ۵۸ او د لمر مقدار منفی ۲۶، ۷۲ دی. د واضح مقدارونو تعین د ستوری د رڼا یا کوچنیتوب څخه کول کيږي، نه د دوي د غټ یا کوچنی جسامتونو له لحاظه. مثال په توګه په کوم دوو ستورو کي چي د دوو مقدارونو فرق وي او یو ستوری چي د دریم مقدار وي یو ستوری دی او بل ستوری د پنځم مقدار دا دی نو له دوي څخه د یوه ستوری ظاهري رڼا له بل ستوری له ظاهري رڼا څخه به دومره زیات وي څومره چي په لاندی عکس کي شودل شوي.

$$6 \frac{1}{4} = \frac{5}{2} \times \frac{5}{2}$$

داغه رګم که د دوو ستورو مقدارونه ۱۵ او ۳ وي نو د دوي تر منځ به ۱۵-۳=۱۲ د مقدارونو د فرق کیدو له امله د یوه ستوری له بل ستوری څخه ۵/۲ ضربی ۵/۲ ضربی ۱۰۰ ضربی ۱۰۰ کوم چي مساوي په ۶۲۵۰۰ سره دی دومره واری زیات روښانه به وي.

لکه څرنګه چي ددغه دواړو ستورو تر منځ د مقدارونو فرق ۵+۱+۱=۵ دی، په دغه خاطر په ۵ مقدار باندی د ۱۰۰ ضربی جز او هر ۱ مقدار باندی د ۵/۲ ضربی جز شامل شي.

که د حساب په ماشین باندی حساب وکړو نو لاندی جواب په لاس راګوي کوم چي تر زیاته اندازه سم دی.

$$63130 = 63129.97 = \frac{12}{2.512}$$

په دغه سلسله کي دغه خبره به هم درته وکړم چي د لمر مطلق مقدار مثبت ۲،۸۶ دی او ظاهري مقدار يې منفی ۲۶،۷۲ دی او تر ټولو زیات کوچنی ستورو دا کوم چي د ۲۰۰ اینچه تیلیسکوف په واسطه یی عکسونه یې اخیستل شوي ظاهري مقدار یی تقریباً مثبت ۲۳ دی. داغه رقم په بنکاره کیډونکي آسماني مناظرو د ظاهري مقدار فرق تقریباً ۵۰ وي، له کوم څخه چي دا خبره واضح کیږي چي د لمر او تر ټولو کوچنی ستورو ظاهري رڼا کي د لس سنګ او د یوه نسبت دی.

[۱:۱۰۰۰۰۰۰۰۰۰۰۰۰۰] په راټلونکي څپه کي د څو روښانه ستورو ظاهري مقدارونه ښودل شوی.

نمبر	د ستوري نوم	ظاهري مقدار	مطلق مقدار
۱	شعراى يمانى	-۱،۴۷	۱،۴
۲	سهيل يمانى	-۰،۷۲	-۳،۱
۳	سماک راح	-۰،۰۶	-۰،۳
۴	رجل القطورس	-۰،۰۱	۴،۴
۵	نسر واقع	۰،۰۴	۰،۵
۶	عيق	۰،۰۵	۰،۷
۷	رجل الجبار	۰،۱۴	-۶،۸
۸	شعراى شامى	۰،۳۷	۲،۶
۹	ابط الجوزا	۰،۴۱	-۵،۵
۱۰	آخر النهر	۰،۵۱	-۱
۱۱	هادر	۰،۶۳	-۴،۱
۱۲	نسر الطائر	۰،۷۷	۲،۲
۱۳	الدبران	۰،۸۶	-۰،۲
۱۴	اکروکس	۰،۹	-۴،۵
۱۵	سماک عزل	۰،۹۱	-۳،۶
۱۶	قلب عقرب	۰،۹۲	-۴،۵
۱۷	فم الحوت	۱،۱۵	۱،۹
۱۸	مؤخر التوائين	۱،۱۶	۰،۸
۱۹	ذنب الدجاجة	۱،۲۶	۶،۹

دا تر ټولو اول مقدار والا ستوري دي. وگوري داتوله ستوري يو رقم روښانه نه دي، بلکه په دوي کي خاص فرق سته، شعراى يمانى او سهيل ته ددغه مقدار په نورو ستورو باندې دغه رقم درجه فوقيت حاصل دى، چي ددغه له امله دوي ته خاص مقدار ستورى ويل کيږي.

د ستورو حرکتونه

ثوابت يا ثابت ستوري سره د حرکت لفظ ته نسبت ورکول يوڅه عجيبه ښکاري. ولي چي د ثابت په لفظ سره د يو ساکن او جامد څيز تصور په فکر کي راځي. مگر دا حقيقت به څنگه پټ کړو چي الله ج فرمايلي: کل فى فلک يسبحون، چي آخر د راکولو والا په حکم سره ټوله فلکي يا آسماني اجسام په حرکت کي دي دلته کل د جمعې لپاره دى له دغه څخه مراد ټوله ستوري په شمول د لمر او شيايي او ډبري په شمول د ځمکي او سپوږمۍ دي.

په دغه دعوي باندې چې د شيارو په څير ثوابت هم متحرک دی نو دلته دوه اعتراضونه وارد کيږي. اول دا چې که د دواړو قسم اجسامو صفت حرکت دی، نو داسي ولي وي چې يوه ته شياره ويل کيږي او بل ته ثابت. دوهم دا چې که ثابت ستوري متحرک دي نو د دوي په مقامونو کې بدلون ولي نه محسوس کيږي. آخر پيريو پيريو او په زرگونو کلونو راهيشي ثوابت په خپل ځای کې په راټول کيدو سره په نظر ولي نه راځي؟ او د دوي چې کوم شکلونه وي له نن څخه څو زره کاله مخکې جوړ شوي بنسټه کيږي نن هم هماغه شي ولي بنسټه؟ ددغه سوالاتو او اعتراضونو مختصر جواب دا دی چې شيارو په مقابل کې د ثوابت ستورو فاصلي دومره اوږده دي چې د شيارو څخه د تيز سرعت لرلو باوجود هم نه د دوي سمت (لوري) او نه هم د دوي په ځای کې بدلون محسوس کيږي او هغه په سرې توگه هم په ساده ستوگو په حرکت نظر نه راځي. که چيرې چا د طيارۍ سفر کړی وي نو هغه ته به معلومه سوي وي چې په طيارۍ کې په هوا کېدو وروسته له کلکين څخه په نظر راتلو والا مناظر کرار کرار بدلون کوي او طيارۍ د سرعت ۱/۱۰ سره حرکت کولو والا موټرانو مناظر ډېر ډر بدلون کوي، ددغه لامل يوازي دغه دی چې د طيارۍ مناظر په ليرې فاصلو کې وي او د موټرانو دا بيا نږدې وي.

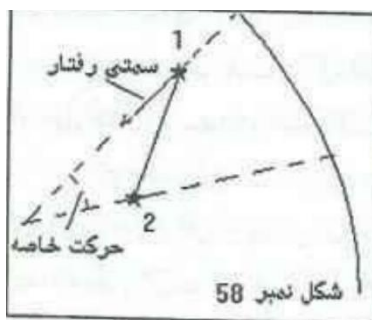
شيارې، ستوري د مجمع النجوم له لحاظه ډېر ډر خپل ځای ته بدلون ورکوي. د کوم مشاهده چې کوم شخص يې په خپه ژوند کې کولای شي. مگر تر کومه ځايه چې د ثوابت ستورو تعلق دی نو د دوي د حرکتونو مشاهده په ساده سترگو څخه يو کس په ۷۰، ۸۰ کلونو کې خو پريږده بلکه زمونږ راتلونکي نسلونه ته هم د دوي احساس نه شي کيدای. ددغه مابينځي توپير له امله د يو قسم اجسام شيارې بلل کيږي او د بل قسم دا بيا ثوابت ستوري.

په هر صورت د ثوابت ستورو هم خپل حرکتونه وي کوم چې د خپل طويل فاصلو له امله هغه په زرهاوو نه بلکه په لکهاوو ميله په ساعت په سرعت سره حرکت کولو باوجود هم د خپل ځايه دورې هورې يا او لوړ او لاندې حرکت کولو سره هم نه محسوس کيږي. د مثال په توگه په مجمع النجوم کې قطورس ته نږدې يو ستوری دی کوم چې ۱۰۰ ميله فی ثانيه په سرعت سره حرکت کوي. گویا دا چې دا ستوری په يو ساعت کې ۳۶۰۰۰۰ ميله فاصله بشپړ کوي او د نن سبا د چټک سرعت والا راکټونو څخه هم چټک دی، مگر ددغه ستوری هم يو حالت سته چې په فضا کې ډېر کرار حرکت کولو سره محسوس کيږي او تقريباً په ۲۱۵ کلونو کې د قوس يوازي ۳۰ دقيقو يعنی د نيمايي درجې درميانه فاصله بشپړ کوي. نو اوس وگورۍ کله چې ددغه ستوری دغه حال دی نو د نورو به څه حال وي؟

ددغه ستوری د سرعت مقابله د سپورمی او شیارو له سرعت سره که وکړو نو خبره به نوره هم واضح شي. سطور بالا کي د یو ستوری سرعت ۱۰۰ میله په ثانیه بنودل شوي دي، نو ددغه په مقابل کي د سپورمی سرعت یو میل په ثانیه هم نه دی. د عطارد شیاری سرعت ۳۰ میله په ثانیه دی. د زهره شیاری دا بیا ۲۲ میله په ثانیه سره معلومېږي، د ځمکي سرعت ۱۸،۵ میله په ثانیه دی، داغه رقم په تلو تلو سره د شمسي نظام آخري شیاری د پلوتو سرعت ۱،۵ میله په ثانیه سره پاته شي، مگر لکه څرنګه چي په دوي کي د هر یو ددغه ستوری په مقابل کي زیات نږدې دي نو د دوي په ځایونو کي بدلون په واضح توګه سره محسوس کیږي. سپورمی تر ټولو زیات نږدې ده په دغه خاطر ددې د ځای بدلون په آسانی سره لیدلای سو، مگر ثوابت ستوري چي زیات لیرې دي د خپل زیات تیز سرعت باوجود هم ساکن په نظر راځي.

غرض دا چي ثوابت د خپل دغه لقب باوجود هم ساکن نه دي بلکه متحرک دي او په دوي کي د هر یو نه بلکې دوه سرعتونه دي، په دوي کي یو سمتی سرعت بلل کیږي او بل بیا حرکت خاصه یا خاص حرکت.

د یوه ستوری د سمتی حرکت څخه مراد دده هغه حرکت دی کوم چي د نگاه د خط په مستقیم کي وي، یعنی دده د سرعت په



مطابق ستوری یا خو د مشاهده کولو والا و طرف ته په راتلو سره محسوس کیږي یا خو له دوي څخه په لیرې تلو سره ښکاری لکه څنګه چي په لاندی شکل کي بنودل شوي.

که چیری د ستورو سمت یا لوری د مشاهده کولو والا په خوا وي نو دده سرعت منفي بلل کیږي او که حرکت یي په مختلف لوری وي نو بیا مثبت بلل کیږي.

سمتی سرعت د طیف پیمای څخه معلومېږي. که کوم ستوری د مشاهده کولو والا و طرف ته راځي نو د طیف خطونه د بنفش رنگ و طرف ته ځي او که د مشاهده کولو والا څخه لیرې ځي نو د طیف خطونه و سور رنگ ته نږدې شي. دغه ته ډاپلر ایفکت وايي.

سمتی سرعت د کلومتر فی ثانیه په حساب سره ریکارډ کيږي او د لا محدوده باور قابل وي. مگر لکه څرنګه چې د هر ستوري لپاره د مخصوص طیف تخ اړتیا وي. د کوم حاصل کیدل چې آسانه نه دی په دغه خاطر ډېر کم ستوري داښي دي د کوم چې سم سمتی سرعت پیدا کړل شوي دي.

ددغه نیمګړتیا باوجود د ۱۵۰۰۰ څخه د زیاتو ستورو د سمتی سرعت فهرست جوړ کړل شوي دي. په دغه کې ۳۲ فیصده د ستورو سرعت د ۲۰ کلومتر په ثانیه څخه کم دي، ۲۷ فیصده ستورو سرعت د ۱۰ او ۲۰ تر منځ دي او نورو پاته ستورو سرعت د ۲۰ کلومتر په ثانیه څخه زیات دی. د کوم ستورو چې سمتی سرعت ۶۰ کلومتر فی ثانیه څخه زیات ریکارډ یا ثبت کړل شوي. د دوي تعداد د ۶ فیصد څخه زیات نه دی. تر ټولو زیات سمتی سرعت د دوو ستورو دا معلوم شوي دي په دغه کې د یوه ستوري سمتی سرعت مثبت ۳۳۸ کلومتر په ثانیه دی یعنې هغه ستوري ۳۳۸ کلومتر په ثانیه په سرعت سره مشاهده کولو والا څخه لیرې ځی. د دوهم ستوري سمتی سرعت بیا منفي ۳۸۳ کلومتر په ثانیه دی یعنې دا ستوري بیا ۳۸۳ کلومتر په ثانیه په سرعت سره د مشاهده کولو والا ته نږدې راځي.

د کوم ستوري د حرکت خاصه څخه مراد هغه حرکت دی کوم چې د خط په عمودي لوري یا طرف باندې وي لکه څرنګه چې مخکنی شکل کې ښودل شوي یوازې هم دغه حرکت په سماوي کره باندې له سترګو څخه مشاهده کولای سو مګر ددغه د محسوس کولو لپاره د طویل وخت ته اړتیا سته مثال یې هغه ستوري وېلي د کوم د سرعت مقابله چې موږ د سپوږمۍ او د شپارو له سرعت سره کړي وه. ددغه ستوري په ځای کې د محض نصف درجې یا ۳۰ دقیقود بدلون مشاهده کولو لپاره یو شخص ته د ۲۱۵ کلونو وخت په کار دی. یو مسلمان مشهوره فلکیات پوه عبدالرحمن الصوفي وایلی وه چې په یو زمان کې سائیرس یا شعرای یماني ستوري د کهکشان په بلې خوا وو. اوس د کهکشان د پندې برخې عبور کولو سره خپل ځای ته راغلی دی نو وای په دغه خاطر دده لپاره دغه شعرای عبوري لقب مناسب دی.

د الصوفي ددغه تحقیق تصدیق د اوسنۍ زمانې هیئت پوهانو کړی دی، مګر دوي دا وایی چې دغه بدلون به د ۵۰۰۰۰ کلونو څخه به په کم وخت کې به نه وي شوي. ګویا کم از کم په ۵۰۰۰۰ کلونو کې شعرای یماني یا سائیرس ۱۱ میله په ثانیه یا ۴۹،۵ زره میله په ساعت په سرعت حرکت کولو وروسته په خپل ځای کې د قوس په داخل کې د څو درجو بدلون کړی دی. ددغه یو مثال څخه د نورو ستورو

اندازه وکړي، او له همدغه څخه په دغه خبره باندې پوه شي چې د ستورو حرکت خاصه معلوم کول آسانه کار نه دی.

د کوم ستوری حرکت خاصه عموماً د قوس په څو ثانيو کې بنودل کېږي (کوم چې په فی کال یا فی پېړۍ یا فی زر کاله وي) که چېرې د ستوری فاصله معلومه وي نو د ستوری د سرعت د پیدا کولو لپاره دده زاويې ته ضرب ورکول کېږي. بس که چېرې خاص سرعت په فی کال باندې واخیستل شي نو د امثليانو یا د درجو ترتیب د برابر ساتلو لپاره د ستوری فاصله په نوري کال سره اخیستل کېږي یا نیول کېږي، ددغه څخه دمخه تر ټولو اول باید قوشي زاویه باید په رادین بدلول ضروري دی د کوم لپاره چې دغه حاصل ضرب ۲۰۶۲۶۵ باندې تقسیم کول کېږي اوس که جواب په فی ثانیې سره ونيول شي نو ددغه لپاره د تقسیم حاصل باید ۱۸۶۰۰۰ سره ضرب ورکړي او که جواب په فی ثانیې کلومتر سره غواړي نو باید د تقسیم حاصل ۲۹۹۷۹۳ سره ورکړي. برنارډ نامی ستوری په یو کال کې له خپله ځایه څخه ۱۰،۲۴ ثانیې بدلون وکړی او دده د شمسي نظام څخه فاصله ۸،۱۰ نوري کاله ده بس دغه دواړه په یو بل کې ضرب کړي نو جواب ۵۹۲،۱۱۰ راځي بس نو دده سرعت ۵۹۲،۱۱۰ میل په فی ثانیه دي.

لکه څرنګه چې دلته مخکې اوس ځینې مثالونه په ورکولو سره وښودل شوه چې د حرکت خاصه مقدار ډېر لږ وي. یوازې سلو ته نږدې ستوري داسې دي د کوم حرکت خاصه چې ۰،۱ ثانیه فی کال پوري دی. دغه په نورو الفاظو کې که ووايو نو کوم یو ستوری چې په آسمان باندې د سپوږمۍ د ظاهر قطر په برابر فاصله د بشپړ کولو لپاره د ۲۰۰۰۰ کلونو وخت ته اړتیا لری، په یاد مو وي چې دغه ۱۰۰ ستوري تر ټولو تیز سرعت لری. ګنی د ځینو ستورو حرکت خاصه له دوي څخه کم او د ځینو نورو دا بیا زیات کم دی. دغه د ثوق سره د متعین کولو لپاره د نوح علیه السلام عمر ته اړتیا سته.

په یاد مو وي چې د ستورو د حرکت خاصه د معلوم کولو لپاره د زیات دقتونو او د مشکلاتو مقابله کول په کار وي بیا هم تقریباً د ۳۳۰۰۰۰ ستورو حرکت خاصه دریافت کړل شوي، البته د وثوق سره په انفرادي توګه باندې د ستورو حرکت خاصه بنودل کېږي نه بلکه په شمایاتي طریقو سره دا په کار وړل کېږي.

که چېرې د کوم مخصوص ستوری حرکت خاصه کلومتر په ثانیه سره دریافت کړل شي. نو بیا د سمتی سرعت سره ترکیب ورکولو سره ددغه ستوری اصلي فضايي حرکت دریافت کیدای شي.

لمر چي خپله یو ستوری دی دده هم خپل یو مخصوص حرکت سته دا حرکت دده د همسایه ستورو په نسبت سره متصور شي. په حساب کولو سره معلوم کړل شوي چي د لمر دغه مخصوص حرکت تقریبا ۱۹،۵ کلومتر په ثانیه یا ۱۲،۲ میله په ثانیه دی. او دده له سرعت څخه د شمشی نظام دغه سربراه خاندان د خپل کورنی غړو د جمله ارکان په جلو کي اخیستلو سره په مجمع النجوم کي د الجاث په لوری روان دی. د سماوي کُرې کومه نقطه چي لمر ته بلکل مستقیم ده هغه مستقر الشمس (solar apex) بلل کیږي. دغه مقام په سماوي کُرِه کي په داشي مقام باندی واقع دی د کوم مطلع استوائی خط ۱۸ درجی او ۳ دقیقی دی او میل یی تقریبا ۳۰ درجی دی. د لمر په دغه سفر کي دغه لوری والا ستوری و دغه لوری ته په راتلو سره محسوس کیږي. نو په دغه خاطر د دوي سمتی سرعت منفی دی، کوم ستوري چي د لمر د حرکت په مخالف جهت کي په لیرې تلو سره معلومیږي د دوي سمتی سرعت مثبت دی او کوم ستوري چي له نږدې څخه تیر شي د دوي سمتی سرعت نه محسوس کیږي. البته حرکت خاصه په کافی مقدار سره ښکاری.

په لاندی جدول کي د څو مخصوص ثوابت ستورو سمتی سرعت او حرکت خاصه ښودل شوي دي.

د ستوری نوم	سمتی سرعت میل فی ثانیه	حرکت خاصه
مائره	+۶۳	۲۳۴
نسر طائر	-۲۶،۲	۶۵۴
الدبران (عين الثور)	۵۴،۲	۲۰۳
رجل الجبار	+۲۲	۲
عیوق	۳۰	۲۳۶
سایرس	-۸	۱۳۲۴
قطبي ستوری	-۱۷	۴۵
سماک رامج	-۵،۲	۲۲۸۵
ابط الجوزا	+۲۱	۳۰
سایرس بی	-۳،۲	۱۲۴۷
سهیل	۲۰،۴	۲۴
آخر النهر	۱۹	۹۶
سماک اعزل	۱	۵۳
مؤخر التوائین	۳،۴	۶۲۴
قلب عقرب	-۳،۲	۳۰
فم الحوت	۶،۵	۳۶۷

ثنائي ستوري، ثلاثي ستوري او نجوم متعده

په ساده سترگو ټوله ستوري یو یو بنکاري، البته که کوم دوه ستوري د نگاه په جهت کي لور او لاندی واقع شي، نو هغه غبرگوليان يا غبرگولي بنکاري، مگر په تحقيق کولو سره بنکاره شي يا معلومه شي چي په دوي دواړو کي هيڅ تعلق يا رابطه نسته بلکه تر دغه حده چي په دواړو کي په زړه او په لکه او نوري کال فاصله وي. ددغه مشاهدي باوجود دا یو حقيقت دی چي په کائنات کي بی حسابته داشي ستوري سته کوم چي دوه دوه سره جوړه دي يوازي دوه دوه نه بلکه دری دری، څلور څلور هم داشي مجموعی سته چي په ساده سترگو دوي جلا جلا لیدل نا ممکنه دی. مگر د تيلسکوف په واسطه بيا په آسانی سره ليدلای سو. ځيني ستوري خو د کوچنی تيلسکوفونو څخه هم دوه دوه جوړه بنکاره کيدل شروع شي، مگر د ځينو لپاره بيا غټ غټ تيلسکوفونه په کار دي او ځيني بيا داشي هم سته چي د طيف پيما څخه بغير معلوم کيدای لا نه شي چي هغه یو یو دي او که دوه دوه جوړه او يا که د څو ستورو مجموعی دي. د قدرت په دغه عجايبه کور کي ځيني ځيني ستوري داشي هم سته چي هغه په ساده سترگو خو یو بنکاري مگر په تيلسکوفونو کي په ليدلو سره هغه د دوو جوړه جوړ شي او تر ټولو غټ تيلسکوفونو کي په کتو سره هغه د څو ستورو مجموعه په نظر راځي. د ستورو په دنيا کي دغه یو دلچسپه او عجيب او غريب ننداره ده کوم چي هيئت پوهان يي د دوو پيريو راهيسي خپل و طرف ته متوجه کړي دي.

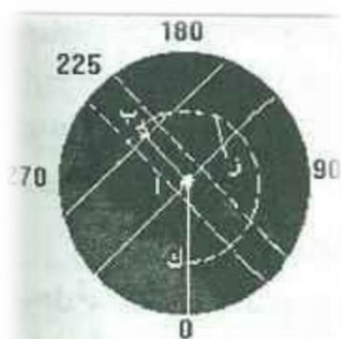
د اتلسمی پيری په پيل کي بناغلی وليم هرشل د داشي ستورو جوړو په موندلو شروع وکړ کوم چي یو بل ته نږدې بنکاري. په دغه تلاش کي و جستجو څخه د هرشل مقصد دا وو چي هغه د ځمکي د لمر په شاوخوا څرخيدلو یو مشاهداتی ثبوت راورسوي. دده خيال وو چي په داشي غبرگولي ستورو کي که د دواړو ستورو فاصلي له ځمکي څخه مختلف وي نو د نږدې ستوری به مخته شاته د ايسته کيدو په توگه به بنکاري.

دغه مقصد و مخ ته ايښودلو سره هرشل د زیاتو جوړو معاینه وکړ، مگر دده متوقع نتیجه پیدا نه شوه بلکه له مشاهدي څخه معلومه شوه چي n هری جوړی ستوري د یو مشترکه مرکز ثقل (BERRY CENTER) په شاوخوا څرخي. د زیاتو څیړنو او تحقیقاتو وروسته هرشل دا نتیجه تر لاسه کړه چي نږدې بنکاره کيدولو والا ستورو کي ډېر کم تعداد داشي ستوري دی کوم چي د نگاه په جهت کي وقع کيدو له امله نږدې په نظر راځي او په دوي کي هيڅ رابطه نسته. د ته د داشي ستورو ډېر کم جوړي پیدا شوي کوم چي نږدې نږدې واقع دي او د باهمی د جذبی قوي له امله په خپلو مدارونو کي قائم دي او د یو بل په شاوخوا څرخي. داغه رقم د ستورو د

جوړو دوه دوه برخو قرار وموند. یو هغه دوه ستوري دي کوم چي د نگاه په جهت کي مستقیم کیدو له امله نږدې نږدې بنکاري او د یو بل تر منځ هیڅ رابطه نه لری. داشي دوو ستورو ته مناظری مزدورج (Optical binaries) نوم ورکړل شوي دی. دوهم بیا دوه نور هغه ستوري دي کوم چي د یو باهمی رابطه له امله نږدې او شیدو سره د یو بل په شاوخوا څرخي. داشي ستورو ته اصطلاحاً طبیعی مزدورج physical binaries ورته وایي.

هیئت پوهانو ته نږدې یو ثنائي ستوری یوازي هغه ستوری کیدای شي کوم چي په ساده سترگو یو په نظر راځي، مگر په تیلسکوف کي په کتو سره معلومه شي چي هغه د دوو داشي ستورو نظام دی کوم چي په سماوي کره باندی د یو بل څخه د قوس په محض د څو ثانیو په اندازه جلا وي. په دغه خاطر د کوم ماهر فلکیات پوه سره د داشي دوو ستورو سره کوم دلچسپی نه وي د کوم رکن چي د تیلسکوف له کومک څخه بغیر یعنی په ساده سترگو څخه جلا جلا په نظر راشي.

د دوربین له کومک څخه ثنائي ستوري کوم چي د طبیعی مزدورج نوم ورکړل شوي یو غټ تعداد یي دریافت کړل شوي دی او معلوم شوي دي چي دغه رقم ستوري په آسمان کي هر طرف پراته دي. په تیلسکوف کي که هر طرف ته وگوري تاسو ز به ددغه رقم ستورو معقول تعداد به په نظر درشي او په دوي کي مختلف رنگونه، مقدارونه، او نور داشي خصوصیاتو دا مختلف امتزاجات به وي.



لکه څنگه چي په ستورو کي زیات اختلافات موندل کیږي نو په دغه خاطر د سهولت له غرضه دوي په لاندی دری قسمه حساب سره ویشل شوي.

۱ بصری ثنائي ستوري:

که د ثنائي ستورو په کوم نظام کي دواړه ستوري د تیلسکوف له امله جلا جلا په نظر راشي، نو دغه نظام ته د بصری ثنائي ستورو نظام وایي. ددغه ستورو تلاش په بنیادی توگه د داشي خورد پیمائی دوربین په واسطه کړل شوي کوم چي د یو انعطافی دوربین له قطعه عینی سره موشتي ده. په دغه رقم دوربین کي زیاتره داشي چلیپاتی خطوط وي کوم چي په خپل خپل ځایونو کي قائم وي. په دغه کي اصل ستوری په مرکز پیماباندی راوړل کیږي او د قابل تبدیل خط ددغه له ثنائي ستوری څخه تیرول کیږي. ددغه ثنائي ستوری قطب پیماب سره زاویه ټاکل کیږي لکه په لاندی شکل کي ۲۲۵ کي معلوم کړل شوي، ددغه ثنائي ستوری له اصل ستوری څخه قوشتی فاصله ۱، ب هم اندازه کول کیږي. په یاد

مو وي چي اصل کي خو پيمانش د مستوي فاصلي دا کول کيږي مگر د عدد د طول اندازه باندې دغه په تقشيم کولو سره دده زاويوي فاصله معلوم کړل شي.

کسوفی ثنائي ستوري:

که چيرې د ثنائي ستورو نظام ډېر ليرې وي او دوربين دومره طاقتور نه وي چي د دوي له کومک څخه ستوري په جلا جلا ډول وليدل شي نو قطعه عينيې باندې ددغه دواړو ستورو د مجموعې رڼا يو عکس لويږي، دغه وخت دا تدبير اختيارول کيږي چي دوي په کسوفی حالت کي وليدل شي. کله چي ددغه ستورو د مدار سطح په څرخيدو سره د ځمکي و طرف ته د سم کونج په رخ کي راشي نو دغه وخت هر ستوري د خپل حرکت په دوران د يو بل په مخامخ تيريري او کوم ستوري چي د مشاهده کولو والا و طرف ته وي هغه مخکني ستوري پټ کړی نو دغه وخت کي د دواړو ستورو څخه مخکني ستوري مکمل يا يو څه رڼا د مشاهده کولو والا له نظر څخه پټ شي د کوم له امله چي د ثنائي ستورو دغه نظام په عارضی توگه کوچنی شي. داغه رقم د ستوري د مکمل گردېش په دوران د کوم مختلف مقدارونو څخه چي دغه نظام تيريري دغه ټوله په ریکارډ کولو سره ددغه نظام لپاره د رڼا مکمل گراف تيار کړل شي او بيا له دغه گراف څخه د ثنائي ستورو ددغه نظام خصوصيات معلوم شي.

طيفی ثنائي ستوري:

که د ثنائي ستورو په کوم نظام کي ستوري په دومره فاصله کي نه وي په څومره کي چي دوي د بصری ثنائي ستورو په څير په سترگو وليدل شي او نه هم دوي د کونجونو د رخ بدلولو سره په دغه حالت کي راشي چي يو ستوري بل ستوري پټ کړي، دغه وخت د دوي د ثنائي ستوري د کيدو خصوصيات د يو طيف پيما په واسطه معلوم کول کيدای شي، داسي ستورو ته طيفی ثنائي ستوري ويل کيږي.

لکه څرنګه چي د ثنائي ستورو د نظامونو کوم خصوصيات چي دي په دوي کي د اکثرو توجه له دغه تشرېح څخه وشي کوم چي پورته کول کيږي، بيا هم دغه ټوله خبري قياشي بلل کيږي او و مثبت نتيجه ته د رشيدو لپاره اوس هم زموږ دغه معلومات بسنه نه کوي. دلته يوه بله خبره بيانول بی گټی او له دلچسپي څخه خالی به نه وي. هغه دا چي د لومړی ثنائي ستورو تعداد ډېر کم بلل کيده مگر لکه څرنګه چي وخت تيريده او پرمختګ رامنځته کيده او آلات هم پياوړي کيده نو د دوي په تعداد کي ډېرېښت رامنځته کيده. لکه څرنګه چي د هيئت پوهانو دا خيال وو چي په

هر ۱۰ ستورو کي یو ثنائي دی، اوس عام اندازه دا ده چي په هر دوو کي یو ثنائي ستوری دی، مگر د ځینو اشخاصو دا ویل دي چي د ستورو په نړۍ کي د ثنائي ستورو آبادی په عام توگه موندل کيږي او تنها ستوري د مستثنات درجه ساتی.

د ثنائي ستورو نظام یو څه دا ډول دی، لکه څرنګه چي د ځمکي او سپوږمۍ دا دی او په کومۍ طریقي سره چي ځمکه او سپوږمۍ د یو مشترک مرکزی ثقل په شاوخوا څرخۍ په دغه طریقي سره ثنائي ستورو دواړه رکن د یو مشترک مرکزی ثقل په شاوخوا څرخۍ. دوي څرخیدل بلکل دا ډول وي لکه دوه کوچنيان چي د یو بل لاس يي نیولي وي او څرخۍ. لکه څرنګه چي مخکي ویل شوي چي په بعضو نظامونو کي هر رکن بذات خود یو ثنائي ستوری وي او هغه ثنائي ستوري د یو بل په شاوخوا څرخۍ. لکه په مجمع النجوم کي د شلیاق هغه کوچنی ستوری په کوم کي چي دوه جوړه د یو بل په شاوخوا څرخۍ او د څلورو ستورو نظام دی. او ډبل ډبل یا مزدورج الطرفین بلل کيږي. د کوم خلکو چي لید تیز وي هغه په ساده سترگو هم ددغه نظام دوه جلا جلا رکنونه لیدلای شي، په دغه خاطر د دوي تر منځ د ۳ دقیقو او د ۳۸ ثانیو زاویائی تقریق دی. ددغه دواړو ستورو مقدارونه ۴ او ۵ دي.

ثنائي ستوري، ثلاثي ستوري او د نجوم متعدده رکنونه د یو بل په شاوخوا د ګرځیدلو په کومک کي زیات فرق وي. د کوم ستورو تر منځ چي فاصله کمه وي هغه خپل گردیش په څو ساعتونو کي مکمل کوي او دا قصیر المدت ثنائي ستوري بلل کيږي او کوم ستوري چي له یو بل څخه په زیات فاصله کي وي هغه د یو څرخ د پوره کولو لپاره څو څو کلونه وخت ونیشي دغه نظامونه د طویل المدت په نوم یاديږي.

د ثنائي ستورو په نظام کي د خپل د باهمی گردیش له کومک څخه ددغه نظام د هر رکن کمیت او د دوي وزن د معلوم کولو کي زیات سهولت دی. ددغه حساب د کیپلر د دوهم قانون په واسطه لګول کيږي.

زیاتره ثنائي ستوري او ثلاثي ستوري په داسي رکنونو باندی مشتمل دي د کوم رنگ چي له یو بل څخه مختلف دي، د یوه دا سرخ، د یوه نارنجی، د یوه آسماني نو د یوه دا بیا سبزی مائل رنگ وي. دجاجة ستوری کوم چي په عربی کي مسقارا الدجاجة (د مرغ موشکه) او په انگلیشي کي (البریو) ورته ویل کيږي، هغه د هم داسي رنگه ستورو جوړه ده، په دغه کي یو ستوری ځلیدونکي د نارنجی رنگ دا دی او بل بیا د زیات آسماني رنگ دا دی. د ګنبد سماوي ثنائي ستورو په نظامونو کي ددغه ثنائي ستورو منظر ډېر زیات په زړه پوري دی. مگر په تیلسکوف کي په کتو سره نور هم زیات منظر مخته راشي کوم چي د خپل خپل لحاظه ډېر زیات جذب په نظر

راځي. ماهر فلکیات رنگه شنه ستوري آسماني جواهرات بولي. که د کوم داشي ثنائي ستوری و طرف ته د تيلسکوف رخ په اړولو سره د هغه مشاهده وکړل شي نو د یو رنگ وروسته د بل رنگ ستوري په لیدو سره ډېر خوند کوي.

متغیر ستوري، نووا (نوي ستوري) او سوپر نووا

په دومره غټ کائنات کې د ستورو یو ډول داشي هم سته په کوم کې چې د هر ستوری رڼا په یو حالت کې نه پاته کیږي بلکه په دغه کې برابر بدلون رامنځته کیږي، په یو ساعت کې یو ډول او په بل کې بیا بل ډول وي. په مجمع النجوم کې د قطیس یو ستوری کوم چې مخکې یادونه یې شوي د خپل دغه خصوصیات له امله د عجوبه (ماتره) په نامه مشهوره دی. په ۱۵۹۶ م کال کې دده و طرف ته په لومړۍ واری توجه وشوه او بیا په ۱۶۳۸ م کال کې دغه ستوری د هولورډ په نامه د یوه ساینسپوه د خصوصی توجه مرکز جوړ سو او بیا په آخر کې د ډنیزګ یو مشهوره او ماهره فلکیات پوه جوهانس هیویلس دغه ستوری یې د چونګوښۍ په څیر په جلا جلا رنگونو څخه متاثر کړ. دغه ستوری ته په مستقلة توګه په ماته وایلو یې پیل وکړ. ماته د لاتیني ژبې لفظ دی کوم چې د عجیب او غریب په معنی دی. له دغه څخه د انګلیسي ژبې نور لفظونه هم جوړ شوي له که کوم څخه چې یو میریکل (معجزه) دی. هیویلس دغه ستوری ته دغه نوم په ورکولو سره د حقیقت و لوري ته اشاره وکړ چې دغه د ستورو په نړۍ کې یو عجیبه مخلوق دی.

لکه څرنگه چې د ماته په نور کې تغیرات ژر ژر نه رامنځته کیږي، مګر کوم بدلون چې رامنځته کیږي هغه په داشي منظم او باقاعده توګه وي د کوم له امله چې د زیاترو خلکو توجه و خپل طرف ته یې کړي ده. د ماته د بدلون ټوله څرخ په یوولس میاشتو کې پوره کیږي. د حقیقي معلوماتو له مخې دا د نهم مقدار ستوری دی، کوم چې د تیلسکوف له کومک څخه بغیر لیدل یې ناممکن دی. کله چې د بدلون څرخ یې شروع کیږي نو دده رڼا په زیاتیدو وي، تر دغه اندازې چې یوه ورځ داشي راشي چې دا د شپږم مقدار کوچنی ستوری په جوړیدو سره یوه معمولي بڅرکه خلکو ته هم ښکاره کړي کوم چې ددغه ښکلي آسماني مناظر ننداره په ساده سترګو کوي. ددغه وروسته هم ددغه ستوری په رڼا کې اضافه توب راځي او له شپږو میاشتو وروسته ددغه ستوری شمار د دوهم مقدار په ستورو کې کیږي، دغه وخت ددغه ستوری رڼا د پیل په مقابل کې ۵، ۶ واری زیاته وي. تر یو میاشت پوري دغه ستوری په دغه رقم ځلیري، تر یوه میاشت وروسته دده زوال شروع شي (یعنې په اوومه میاشت کې رڼا یې په کمیدو پیل وکړی)، رڼا له هغه سرعت سره یې په کمیدو شي په څومره سرعت سره چې په زیاتیدو وه، تر دغه اندازې چې تر څلورو یا پنځو میاشتو پوري دغه ستوری له سترګو څخه په غائب کیدو سره خپل اصل شکل

اختیار کړي یعنی دا د نهم مقدار یو داسې کوچنی ستوری جوړ شي کوم چې د تیلسکوف له کومک څخه بهیر لیدل ناممکن دی. ددغه قبیلې او نسل یو کس خو هم دغه وو. دوهم یی بیا په مجمع النجوم کې د فرساوس هغه ستوری دی کوم چې نن هم په خپل عربي لفظ الغول او په انگلیسي کې په الگول سره پیژندل کیږي. ددغه ستوری رڼا هم یو وخت زیاتیري او یو وخت کمیږي. د مائره ستوری رڼا زیاتیدل او کمیدل مکمل یوولس میاشتې وخت نیسي د پوره کیدو لپاره. مگر الغول له خپل مختلف مدار څخه یوازې په دوه ورځو او شل ساعتونو او په ۴۸ دقیقو کې تیر شي. په دومره وخت کې خو ددغه ستوری په رڼا کې د مائره ستوری په مقابل کې کوم خاص فرق خو نه لیدل کیږي خو محض د یوه مقدار زیاتوالی او کموالی راځي.

د کوم ستورو په رڼا کې ژر یا ناوخته بدلون رامنځته کیږي د ستورو په ښارگوټی کې د دوي یو جلا مقام جوړ شوي، دغه ستوري متغیر ستوري یا (variables) په نوم یادېږي. په کوم ستورو کې چې بدلون ژر ژر رامنځته کیږي هغه قصیر المیعاد یا قصیر المدت ستوري بلل کیږي. ددغه لقب لپاره اختصار ق م، کېدای شي. ددغه برعکس په کوم ستورو کې چې بدلون په ځنډ سره کیږي دغه ستورو ته طویل المیعاد یا طویل المدت متغیر ستوري ویل کیږي.

په ټولو قسمونو په ستورو کې د کوم کوم عواملو په واسطه چې بدلون راځي د دوي ټولو احاطه تر اوسه نه ده کړل شوې. البته د بعض شواهدو په بنیاد باندې دا حقیقت روښانه شوي چې په ځینو ستورو کې دا تغیر د خارجي عواملو مرهون منت دی او په ځینو نورو کې بیا بدلون د داخلي او ذاتي خصوصیات په بنا باندې وي. د دوهم رقم د ستورو جسامتونه، مقدارونه، درجه حرارت او طیف برابر بدلیږي. په بعض ستورو کې بدلونونه په باقاعده توګه کیږي او په بعضو کې بیا په بی قاعدې توګه څخه دا نتیجه رامنځته کیږي خپله د ستورو په داخل کې طبیعي بدلونونو دا.

په کوم ستورو کې چې د خارجي عواملو په مناسب بدلون راځي په دوي کې کسوفی ثنائي ستورو ذکر د باور وړ دی. کله چې د ثنائي ستورو د نظام د دواړه رګونو څخه یو کم او یو زیات روښانه وي نو د خپل یو ځای ګرځېدو په جریان کې کله نا کله کوچنی ستوری د روښانه ستوری ومخته په راتلو سره دا روښانه ستوری پټ کړي او هغه ټوله نظام یې بیا کوچنی ښکاري او داغه رقم د ستوری مقدار زیات او رڼا یې کمه شي، کله بیا روښانه ستوری د کوچنی او کمزوره ستوری ومخته په راتلو سره د ټوله نظام رڼا ور دوچنده یا څو چنده کړي یعنی خپل نظام له رڼا څخه روښانه کړي او هغه ستوری بیا زیات روښانه په نظر راځي. په

ياد مو وي چي د روبښانه ستوری مقدار د کوچنی او کمزوره ستوری د مقدار په مقابل کي کم وي.

الغول ددغه خاندان يو فرد دی، دا يو طبيعي ثنائي ستوری دی د کوم يو رکن چي د دوهم مقدار دی او بل يي بيا د دريم مقدار. تقريباً ۴۹ ساعتونو پوري ددغه ستوری مقدار ۲،۳ پاته وي. ۲۹،۵ ساعته وروسته بيا ددغه ستوری مقدار 05 پوري کم شي او بيا په ۵ ساعتونو کي دا ستوری په کوچنی کيدو سره د ۳،۷ مقدار دا شي. ددغه ستوری دغه مقدار له ۱۸ څخه تر ۲۰ ساعتونو پوري قايم پاته وي او نور پنځه ساعته وروسته بيا نقطه عروج ته وروښيري، نو داغه رقم ددغه ستوری يو دوران په ۲ ورځو او ۲۰ ساعتونو او ۴۸ دقيقو کي بشپړ شي. لکه څرنگه چي ددغه ستوری رڼا ۲،۳ او ۳،۷ مقدارونو تر منځ بدليږي، نو په دغه خاطر دغه ټوله بدلونونه په ساده سترگو ليدلای سو.

د کسوفی ستورو څخه بغير د نورو ستورو تقسيم په لاندی ډول شوي دی

(۱) میعادى متغير ستوري (۲) غير میعادى متغير ستوري

پای

تاریخ: 12/4/1399

Get more e-books from www.ketabton.com
Ketabton.com: The Digital Library