

# پرسش و پاسخ‌های نجومی

منصور ملک عباسی

کارشناس ارشد جغرافیا

**کلیدواژه‌ها:** خورشید مرکزی، کهکشان، ستاره، سیاره، اختلاف نظر، شفق قطبی، قوانین کپلر، حرکت وضعی، حرکت انتقالی

## اشارة

با توجه به اختصاص یک فصل از کتاب علوم زمین پایه چهارم رشته علوم تجربی به مبحث «جایگاه زمین در فضا» و نیاز به باز شدن برخی موضوعات نجومی در این باره، برآن شدیم تا با عنوان «پرسش و پاسخ‌های نجومی» هماهنگ با مباحث فصل اول، مطالبی را یادآور شویم.

\*\*\*

**پرسش:** کهکشان‌ها چه هستند، چگونه استقرای‌افته و به تعادل رسیده‌اند؟

**پاسخ:** کهکشان‌ها منظومه‌هایی تشکیل شده از میلیاردها ستاره و نیز گازها و غبارها هستند. تا حدود ۳۰۰ سال پیش کسی از وجود سحابی‌ها و کهکشان‌ها اطلاع نداشت. تنها در نوشته‌های عبدالرحمن صوفی، اخترشناس معروف ایرانی در قرن چهارم هجری به وجود یک لکه ابر در صورت فلکی (امرأة المسلط) اشاره شده بود. بعدها که تلسکوپ به میان آمد، لکه‌های بزرگ ابری شکل در شب‌های آسمان دیده شدند سپس با اختراع تلسکوپ‌های قوی و بهویژه کارهای اخترشناس آمریکایی، (ادوین هابل)، معلوم شد که بسیاری از سحابی‌ها مجموعه میلیون‌ها ستاره‌اند که کهکشان نامیده می‌شوند.

پس از آشکارشدن تفاوت سحابی و (پنهنهایی از گاز و غبار) کهکشان، معلوم شد که در ورای ستارگان کهکشان ما (راه شیری) میلیون‌ها

**پرسش:** ایده زمین مرکزی و خورشید مرکزی چگونه شکل گرفت؟

**پاسخ:** انسان‌های دوران باستان معمولاً در راه آنچه می‌دیدند، فکر می‌کردند. آن‌ها با چشم می‌دیدند که هر روز خورشید از مشرق طلوع و در مغرب غروب می‌کند (در تصویر آنان) گرد زمین می‌چرخد و ماه و ستارگان نیز همین مسیر را در شبانه‌روز می‌پیمایند. بطلمیوس، دانشمند یونانی معتقد بود که ماه، عطارد، زهره، خورشید، مریخ و مشتری به دور زمین می‌چرخند و در نهایت یک کره که شامل همه ستارگان است و به طور ثابت روی آن قرار گرفته‌اند، گرد زمین می‌چرخد. اما بعدها با دقت در مسیر و حرکت برخی نقاط روش آسمان که به سیارات منظومه شمسی معروف شدند و ناهمانگی حرکت این اجرام با سایر ستارگان دیگر، ذهنیت نظریه خورشید مرکزی شکل گرفت. ابتدا کپنیک

**بطلمیوس،  
دانشمندیونانی  
معتقدبود که  
ماه، عطارد، زهره،  
خورشید، مریخ  
و مشتری به دور  
زمین می‌چرخند  
و در نهایت یک  
کره که شامل  
همه ستارگان  
است و به طور  
ثبت روی آن  
قرار گرفته‌اند،  
گرد زمین ما  
می‌چرخد**

استفاده می‌شود. برای مثال فاصله زمین تا خورشید ۱۵۰ میلیون کیلومتر (به طور متوسط) است. البته خود همین ۱۵۰ میلیون کیلومتر فاصله متوسط زمین تا خورشید را یک واحد نجومی تعریف کرده‌اند که خود، واحدی است برای اندازه‌گیری مسافت‌های بزرگ‌تر.

سال نوری واحد دیگری است برای ابعاد کیهانی. سال نوری برابر است با مقدار مسافتی که نور (با سرعت ۳۰۰ هزار کیلومتر در ثانیه) به مدت یک سال در فضا می‌پیماید. برای مثال نزدیک‌ترین ستاره (غیر از خورشید) به زمین ۴۱۲ سال نوری فاصله دارد.

دانشمندان دیگر به روش مثلثاتی فواصل بسیار دور ستارگان را محاسبه کرده‌اند که به اختلاف منظره ستارگان مربوط می‌شود، بدین معنا که در صفحه آسمان شب ستاره نزدیک به ما در زمینه ستارگان دورتر با توجه به حرکت زمین در مدار پیضی شکل خود به دور خورشید اندکی جابه‌جا می‌شود. به کمک همین جابه‌جایی مختصّر ستاره که به اختلاف منظره ستاره معروف است و با استفاده از روش‌های مثلثاتی، فاصله ستاره نزدیک به ما را می‌توان اندازه‌گیری کرد.

یک آزمایش ساده: انگشت شست خود را در مقابل صورت خود نگه‌دارید. سپس یکبار با چشم راست و بار دیگر با چشم چپ به آن نگاه کنید، در زمینه اجسام دورتر، انگشت شما کمی جابه‌جا می‌شود که به این حالت، اختلاف منظر گفته می‌شود. حالا به شکل زیر نگاه کنید:

دانشمندان در رصدخانه، ستاره موردنظر A را یک بار از لبه مدار زمین به دور خورشید ( نقطه B ) و بار دیگر پس از ۶ ماه از لبه دیگر مدار زمین ( نقطه C ) رصد می‌کنند، این ستاره موردنظر در زمینه ستارگان دورتر در این تصویربرداری و رصد دوگانه جای خود را اندکی جابه‌جا می‌کند. محققان با استفاده از این جابه‌جایی می‌توانند زاویه اختلاف منظر  $\alpha$  را محاسبه کنند و با توجه به قطر ۳۰۰ میلیون کیلومتری مدار زمین به دور خورشید، فاصله AC یا AB را که همان فاصله زمین تا ستاره موردنظر است، اندازه بگیرند.

**نکته مهم:** اگر اختلاف منظر یک ستاره (  $\alpha$  ) در طول سال معادل یک ثانیه قوسی باشد (از ۲ سوی مدار زمین) این ستاره  $3/26$  سال نوری از ما فاصله دارد که این فاصله را در اصطلاح یک پارسیک Parsec می‌گویند.

کهکشان دیگر وجود دارند که به دور خود می‌چرخند و همین چرخش به دور خود سبب می‌شود که در یک مجموعه به صورت پایدار، متعادل بمانند. برای مثال خورشید و سیاراتش هر ۲۵۰ میلیون سال یکبار در کهکشان راه شیری یک دور در آسمان گردش می‌کنند. همین گردش ستارگان در درون کهکشان به دور یک محور، مانع از سقوط و در هم فرو ریختن کهکشان می‌شود و اثر جاذبه ستارگان را نسبت به هم خنثی می‌کند و به این صورت، ساختار کهکشان پایدار می‌ماند.

**پرسش: ستاره و سیاره چه تفاوتی با هم دارند؟**

**پاسخ:** وقتی شب هنگام سیارات و ستارگان را در آسمان می‌بینیم شاید تفاوتی بین آن‌ها احساس نکنیم، زیرا هر دوی آن‌ها ناقاط روش در آسمان هستند، اما تفاوت بسیاری دارند. ستارگان همچون خورشیدند و با واکنش‌های هسته‌ای مداوم در درون خود انرژی نورانی و گرمایی ایجاد می‌کنند. ستارگان اجرام بسیار بزرگ‌اند و چون ما خیلی از آن‌ها دوریم به نظر کوچک می‌آید. اگر می‌توانستیم به آن‌ها نزدیک شویم آن‌ها را نیز مانند خورشید خودمان می‌یافتیم. اما سیارات بسیار کوچک‌اند و از خودشان نور و حرارت تولید نمی‌کنند، یا مانند سیاره زمین از سنگ تشکیل شده‌اند یا از گاز؛ و اگر در آسمان مانند ستارگان نورانی به نظر می‌رسند بر اثر بازتاب نور خورشید به روی آن‌هاست. گفتنی است که در آسمان شب با کمی دقت در می‌یابیم که ستارگان چشمک می‌زنند، ولی سیارات نورشان ثابت به نظر می‌آید. می‌دانید چرا؟ چون ستارگان از فاصله بسیار دور تنها یک شعاع نورانی به سمت ما می‌فرستند و این تک شعاع در برخورد و عبور از جو می‌شکند و دچار لرزش نور می‌شود، ولی سیارات یک دسته شعاع نوری به سوی ما می‌فرستند (چون به ما نزدیک‌اند) و این دسته نور در مقابل جریان جو دچار لرزش نمی‌شود، بنابراین نورشان ثابت است.

**پرسش: واحدهای اندازه‌گیری فواصل ستارگان، ماه، خورشید و کهکشان‌ها در فضا کدام‌اند؟**

**پاسخ:** معمولاً برای فواصل نزدیک همچون فاصله زمین تا ماه یا فاصله سیارات منظمه شمسی از یکدیگر از واحد میلیون کیلومتر

را به وجود آوردن. هسته مرکزی مبدأ ستاره خورشید و حلقه‌ها با فشرده و متراکم شدن موادشان، سیارات را شکل دادند.

نظریه دیگری وجود دارد که از سوی زمین‌شناسی آمریکایی جامبرلن و دستیارش ارائه شد. آن‌ها معتقد بودند منظومه شمسی زمانی شکل گرفت که ستاره دیگری از کنار خورشید عبور کرد و باعث شد موادی از درون خورشید بر اثر عمل کشند به بیرون کشیده شوند. این گازهای داغ تکه‌ته که شدند و تکسیاراتی را شکل دادند و بعد از بهم پیوند خوردن برخی تکه‌ها سیارات امروزی شکل گرفتند.

**پرسش:** انرژی خورشید چگونه ایجاد می‌شود و آثار آن چیست؟

پاسخ: خورشید نزدیک‌ترین ستاره به زمین است که از نور و انرژی حیات‌بخش آن، انسان‌ها، حیوانات و گیاهان بهره می‌برند. خورشید قبل از شروع به درخشش، توده بسیار پر جرم و سنگینی از عنصر اصلی یعنی هیدروژن بوده است. تراکم بسیار زیاد و فشرده‌گی هیدروژن‌ها بر هم قابلیت ظهور و بروز واکنش هسته‌ای در مرکز این توده عظیم خاموش را فراهم ساخت و با تبدیل عنصر هیدروژن ( $H$ ) به هلیوم ( $He$ ) و تبدیل بخشی از جرم هیدروژن‌ها به انرژی، ستاره خورشید متولد شد. این واکنش زنجیره‌ای هسته‌ای از حدود 5 میلیارد سال قبل آغاز شده و هنوز هم ادامه دارد تا بخش عظیمی از هیدروژن‌های خورشید به هلیم تبدیل شود که در آن صورت، خورشید به شکل دیگری پرتوافشانی خواهد داشت. شکل گیری حیات، پیدایش و ادامه زندگی گیاهی، جانوری و انسانی روی زمین مدیون همین انرژی بخشی خورشید است.



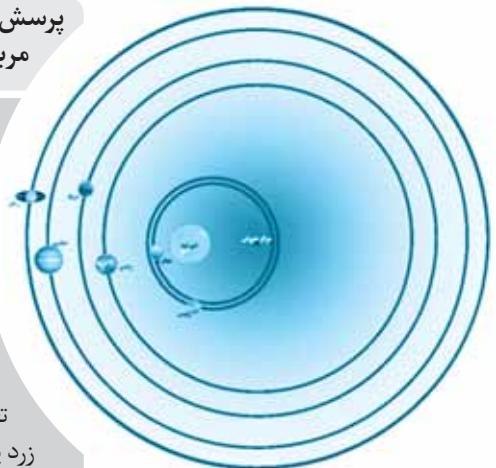
**شفق قطبی چیست؟**

پاسخ: برخی از شبها در نواحی قطبی شمال و جنوب، تالاوهای رنگی زیبایی به چشم می‌خورد که در طیف رنگی سفید تا قرمز تیره می‌درخشند. مکان وقوع آن‌ها در ۱۰۰ کیلومتری بالای اتمسفر قطب است.

دلیل ایجاد آن به دام افتادن ذرات باردار حاصل از بادهای خورشیدی یا شراره‌هایی است

**پرسش:** از نور ستارگان کدام ویژگی‌های مربوط به ستارگان معلوم می‌شود؟

پاسخ: ستارگان از درون قوی‌ترین تلسکوپ‌ها هم یک نقطه نورانی دیده می‌شوند. در حالی که سیارات از درون تلسکوپ یک سطح نورانی را به نمایش می‌گذارند. این پدیده نشان‌دهنده آن است که ستارگان (به جز خورشید) از ما خیلی دورند. نور ستاره‌ای وقتی به کمک طیف‌نما تجزیه شود، رنگ خاص همچون قرمز، زرد یا آبی دیده می‌شود. بهنوعی که ما را از درجه حرارت سطحی آن ستارگان آگاه می‌کند، زیرا رنگ موردنظر مناسب با درجه حرارت و میزان تولید انرژی تغییر می‌کند. ستاره‌های جوان و پرحرارت معمولاً به رنگ سفید منتمایل به آبی هستند. هرچه ستاره پیرتر می‌شود و انرژی و دمای کمتری داشته باشد، به رنگ زرد یا قرمز منتمایل خواهد شد. دیگر این که هرچه نور ستاره بیشتر باشد، بزرگ‌تر بودن آن ستاره را گوشزد می‌کند. معمولاً ستاره‌هایی که هم‌دمای هستند، یعنی به یک رنگ (آبی، زرد یا قرمز) دیده می‌شوند، آن که کم نورتر است، کوچک‌تر است.



شکل ۱۹: مدل کوبنیکس

**ستاره‌های جوان و پرحرارت معمولاً به رنگ سفید منتمایل به آبی هستند. هرچه می‌شود و انرژی و دمای کمتری داشته باشد، به رنگ زرد یا قرمز منتمایل خواهد شد.**

**پرسش:** درباره منشأ و نحوه پیدایش منظومه شمسی چه اطلاعاتی در دسترس ماست؟

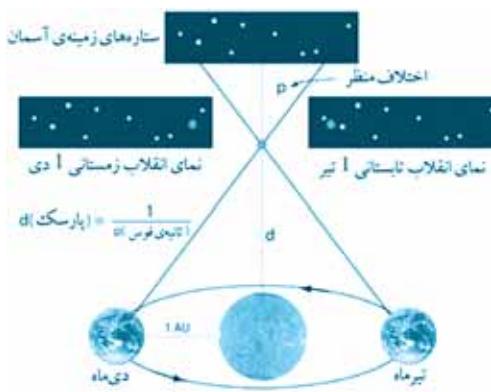
پاسخ: در زمینه پیدایش منظومه شمسی از سوی دانشمندانی مانند دکارت و لاپلاس و دیگران نظرات گوناگونی عنوان شده، ولی محتوای کلی این نظرات شبیه به هم است و بیشتر آن‌ها بین‌شکل بیان می‌شود که در گذشته‌ای حدود 6 میلیارد سال قبل در گوشش‌ای از فضای پنهان بزرگی از یک سحابی محتوی مجموعه‌ای از گرد و غبار و گاز وجود داشته است. در گوشش‌ای از این سحابی به شکل ابر، چرخش‌هایی شکل گرفت که با جذب و جمع شدن مواد و تشکیل یک توده عظیم از ذرات هیدروژن و هلیم فشرده، کم کم یک توده مرکزی شکل گرفت که به دور خود در حال گردش بود. با فشرده شدن بیشتر و کوچک‌شدن این توده بر سرعت دورانی این توده افزوده شد و کم کم از ناحیه استوایی این کره عظیم گازی و سرد، حلقه‌هایی از مواد به بیرون رها شدند. حلقه‌های بعدی نیز از همین ناحیه یکی پس از دیگری از توده مرکزی فاصله گرفتند و مواد پیش‌سیاره‌ای

**حرکت وضعی زمین سبب پیدایش شب و روز، طلوع و غروب آفتاب، اختلاف زمان و ساعت در روی زمین و... است که ۲۴ ساعت به طول می‌انجامد.**

**درنتیجه حرکت انتقالی زمین ما شاهد ایجادیک سال شمسی، فصول مختلف چهارگانه، تغییر شکل چهره آسمان در شب و جابه جایی تدریجی صورت های فلکی در آسمان شب و... هستیم که ۳۶۵ روز به طول می‌انجامد**

پاسخ: در پاسخ به قسمت اول پرسش دونکته را باید در نظر داشت: ۱- همه اجرام سماوی همچون ستارگان، سیارات و اقمار کروی هستند، به جز اجرامی که به دلایلی متلاشی و تکه تکه شده اند و شکل نامنظم و غیرهندسی پیدا کرده اند، مانند شهاب سنگ ها، بسیاری از سیارک ها و سنگ ریزه های مستقر در حلقه زحل و...

۲- علت کروی بودن سیاره زمین و سایر کرات سماوی را باید به شرایط تشکیل و بوجود آمدن آنان نسبت داد. ستارگان در بد و پیدایش از دون سحابی ها که تجمع ذرات بسیار ریز از عناصر اولیه همچون هیدروژن (H) هستند، شکل گرفتند، بدین صورت که تراکم بیشتر مواد در بخشی از یک سحابی، سبب تشکیل یک مرکز ثقل و جاذبه در دون سحابی می شوند و مواد و عناصر اطراف را به سوی خود جذب می کنند. نکته مهم در چگونگی شکل گیری یک پیش ستاره این است که این مواد زمانی که به سمت مرکز ثقل در دون سحابی کشیده می شوند، در یک مسیر دایره وار حرکت می کنند و در توده مرکزی فشرده می شوند. این حرکت مارپیچ و جذب شونده شکل کروی را پدید می آورد که این شکل کروی حرکت چرخشی نیز دارد. با توجه به این فرایند، در می یابید که سیارات و دیگر اجرام که ابتدا توده های گازی و غیر جامد بوده اند. چگونه فرم و شکل کروی می گیرند و در عین حال از حرکت وضعی به دور خود برخوردار می شوند. قسمت دوم پرسش که چرا شعاع زمین در استوا و قطب یکسان نیست، باز با همین توضیح مشخص می شود که سرعت دوران در یک توده گازی یا یک توده مذاب (حال اولیه زمین) که از خورشید جدا شده است) سبب فشرده شدن ناحیه قطبی و کشیده شدن ناحیه استوا ای (نیروی گریز از مرکز) در این توده چرخان مذاب می شود.



شکل A

که از سطح خورشید برخاسته است و انبوی از پرتوهای ایکس، ماوراء بنفس، پروتون ها و الکترون ها را با سرعت های زیاد به سوی زمین روانه می کند. پس از چند روز که این ذرات باردار به زمین می رسند به سوی ۲ قطب مغناطیسی زمین کشیده می شوند و به ذرات گازهای لایه های بالا جو زمین برخورد و آن ها را تحریک و نورانی می کنند.

گفتنی است هزارگاهی که در سطح خورشید لکه هایی حاکی از فعالیت ها و توفان های الکترومغناطیسی حاصل می شوند شراره های بزرگی مانند شعله های آتش به فضا پرتاب می کنند و میلیون ها تن ذرات باردار به سوی منظومه شمسی و سیاره زمین روانه شده و شفق قطبی را به وجود می آورند.

**پرسش: قوانین کپلر چه می گویند؟**

پاسخ: یوهانس کپلر در شهر نورنبرگ آلمان متولد شد. وی از طرفداران اولیه نظریه خورشید مرکزی بود، ولی مشاهدات نجومی بسیاری انجام داد و نظریات جدید منظومه شمسی را نیز اصلاح کرد. او معتقد بود که سیارات در مدارهای بیضی شکل به دور خورشید می چرخند، نه دایره ای و خورشید در یکی از کانون های این بیضی قرار دارد. او معتقد بود که سیارات در مدار خود به دور خورشید، زمانی که به این ستاره نزدیک می شوند سرعت می گیرند و در آن سوی مدار بیضی که از خورشید فاصله دارند، آهسته حرکت می کنند، به گونه ای که خطی مستقیم میان سیاره و خورشید که ۲ لبه مدار بیضی را قطع می کنند در فواصل زمانی مساوی، سطوح مساوی را در فضا می پیمایند. تغییر سرعت سیاره و سریع تر شدن سرعت هنگام نزدیک شدن به خورشید سبب می شود که سیاره جذب خورشید نشود.

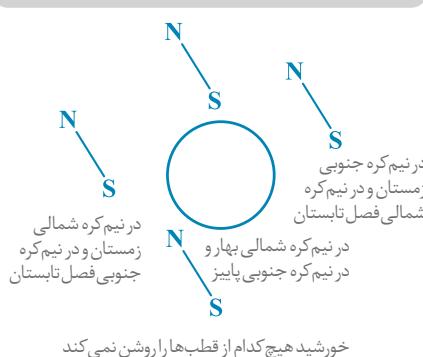
پس از نه سال دیگر، کپلر قانون سوم خود را در مورد منظومه شمسی بیان کرد. این قانون به اصل هارمونیک معروف است. او می گوید که مجدد زمان تناوب حرکت سیاره ها به دور خورشید با مکعب فاصله متوسط سیاره تا خورشید متناسب است.

**پرسش: چرا زمین کروی است و چرا شعاع زمین در استوا و قطب یکسان نیست؟**

از آن جا که ما انسان‌ها موقعیت خورشید را برای زمان‌بندی و ساعت‌شماری انتخاب کرده‌ایم، هر جا خورشید درست‌باشی سرما قرار بگیرد، ساعت ۱۲

اعلام می‌شود. بنابراین روی زمین موضوعی به نام (اختلاف ساعت) پدید خواهد آمد. ساعت رسمی کشورهای شرقی مانند چین و ژاپن جلوتر از ما خواهد بود و بر عکس، کشورهای غرب ایران مانند عربستان، مصر و کشورهای اروپایی و آمریکایی، زمانشان از ما عقب‌تر است. از نتایج حرکت انتقالی زمین که یک سال یا ۳۶۵ شبانه‌روز به طول می‌انجامد، ایجاد یک واحد زمانی دیگر به نام سال است که این انتخاب برای زمان‌های طولانی تر از یک شبانه‌روز مانند عمر انسان‌ها به کار می‌رود. از دیگر نتایج حرکت انتقالی زمین به دور خورشید ایجاد چهار فصل در زندگی ما انسان‌هاست. البته نوایی قطبی و استوایی چهار فصل مشخص ندارند.

علت تغییر دما در طول سال این است که با توجه به انحراف محور زمین ( $23^{\circ}$  و  $27^{\circ}$ ) نسبت به صفحه گردش زمین به دور خورشید، خورشید همواره به هر نقطه زمین با زاویه تابش یکسان نمی‌تابد و در طول سال خورشید در طول روز به ما عمودی تر یا مایل می‌تابد و هر ساله این نوسان زاویه تابش به زمین تکرار می‌شود. از تغییر زاویه تابش خورشید که به آرامی صورت می‌گیرد، دمای هوای نیز کم کم سردد یا کم کم رو به گرمی می‌رود و فصل‌های زمستان و تابستان ظاهر می‌شوند. این امر که تنوع خاصی به زندگی انسان‌ها، گیاهان و جانوران می‌بخشد، زندگی را در روی زمین از یکنواختی خارج و قابل تحمل می‌کند و از آن جا که هر ساله این تغییرات مجدد تکرار می‌شود انسان‌ها را به برنامه‌ریزی قادر می‌سازد تا این شرایط را بهتر درک و راحت‌تر زندگی کند.



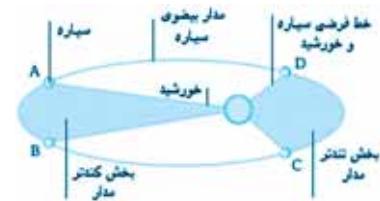
**پرسش:** کمی در مورد حرکات وضعی و انتقالی زمین توضیح دهید.

**پاسخ:** در پاسخ به این پرسش هم باید کمی به عقق برگردیم، ستاره مذاب و چرخان خورشید را در نظر بگیرید. بر اساس یکی از نظریات مهم در چگونگی شکل گیری منظومه شمسی و پیدایش سیارات، دانشمندان معتقدند که در حدود ۵ میلیارد سال قبل سیاره زمین قطعه‌ای بوده که بر اثر حرکت دورانی خورشید (مذاب) از ناحیه استوایی خورشید جدا و به بیرون پرتاب شده است (به اصطلاح نیروی گریز از مرکز)، شیوه به شکل گیری سایر سیارات.

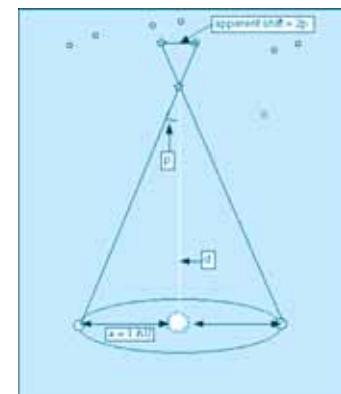
حال تصور کنید که این توده مذاب پرتاب شده از خورشید هم دارای حرکت انتقالی (به دور خورشید) و هم دارای حرکت دورانی به دور خود (حرکت وضعی) است. با وجود سرد شدن آرام زمین در مدت میلیارد‌ها سال و شکل گیری فاره‌ها ... پیدایش حیات و زندگی انسان‌ها، هنوز زمین ما دارای حرکت دورانی به دور خود، یعنی حول محور فرضی که از قطبین می‌گذرد و نیز دارای حرکت انتقالی مدور به دور خورشید است. حرکت وضعی زمین سبب پیدایش شب و روز، طلوع و غروب آفتاب، اختلاف زمان و ساعت در روی زمین ... است که ۲۴ ساعت به طول می‌انجامد. در نتیجه حرکت انتقالی زمین ما شاهد ایجاد یک سال شمسی، فصول مختلف چهارگانه، تغییر شکل چهره آسمان در شب و جایه‌جایی تدریجی صورت‌های فلکی در آسمان شب و... هستیم که ۳۶۵ روز به طول می‌انجامد.

**پرسش:** نتایج حرکات وضعی و انتقالی زمین را بیشتر توضیح دهید.

**پاسخ:** حرکت دورانی زمین حول محور فرضی خود که از قطبین عبور می‌کند، یک شبانه‌روز طول می‌کشد که آن را به ۲۴ واحد زمانی یا ۲۴ ساعت تقسیم کرده‌اند. این حرکت از سمت غرب به شرق است. در هر چرخش، ساکنان زمین خورشید ثابت را در آسمان مشاهده می‌کنند که ظاهراً از سمت شرق طلوع و در افق دیگر غروب می‌کند. این حرکت را حرکت ظاهری خورشید می‌نامند. نتیجه این حرکت همان‌گونه که اشاره شد، ایجاد شب و روز، زمان فعلیت و استراحت واحد شمارش زمان (یک روز، یک هفته، یک ماه و یک سال...) است.



شکل B



شکل C

**ستارگان از فاصله  
بسیار دور ترها  
یک شعاع نورانی  
به سمت ما  
می‌فرستند و این  
تک شعاع در برخورد  
و عبور از جو  
می‌شکند و دوچار  
لرزش نور می‌شود،  
ولی سیارات  
یک دسته شعاع  
نوری به سوی ما  
می‌فرستند (چون  
به مانند دیگراند) و  
این دسته نور در  
مقابل جریان جو  
دچار پدیده لرزش  
نمی‌شود، بنابراین  
نورشان ثابت است.**