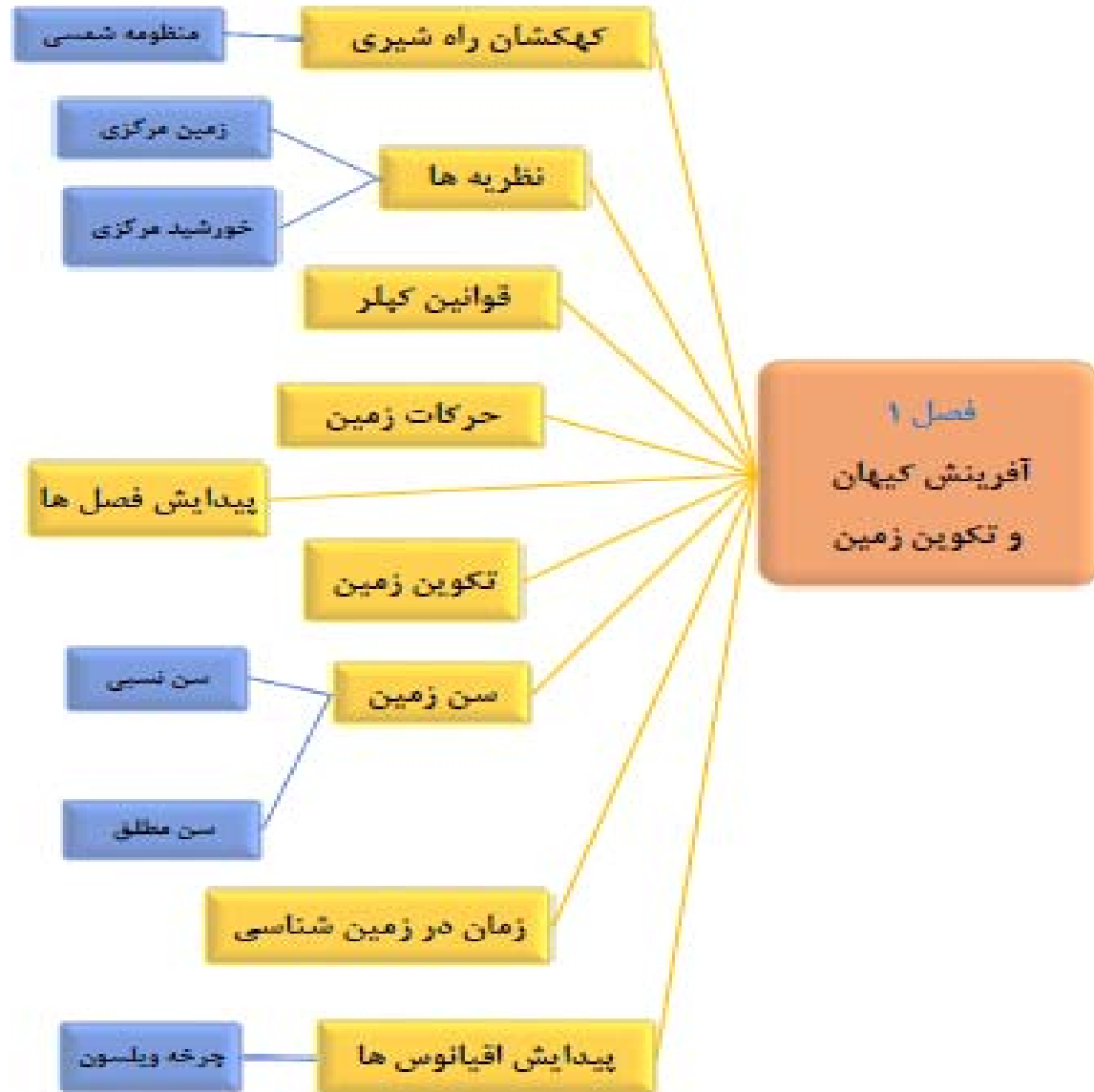


بِسْمِ اللّٰهِ الرَّحْمٰنِ الرَّحِیْمِ

فصل اول: آفرینش کیهان و تکوین زمین

تهیه کننده: حسن ابراهیم زاده



رخداد مه بانگ (بیگ بنگ)



پس از رخداد مه بانگ که ذرات به صورت اتم، نوترون، پروتون و الکترون در کیهان پراکنده شدند، کم کم به صورت سحابی های چگال در نقاط مخالف کیهان جمع شده و با گذشت زمان، ستاره ها، سیاره ها و سیارک ها شکل گرفتند و اندازه گیری های نجومی نشان می دهد که کیهان در حال گسترش است و کهکشان ها در حال دور شدن از یکدیگر هستند.

کهکشان راه شیری

در کیهان صدها میلیارد کهکشان وجود دارد.

کهکشانیها از تعدادی ستاره ، سیاره و فضای
بین ستاره ای (شامل گاز و گردو غبار)
تشکیل شده اند.

در هر کهکشان اجرام تحت تاثیر نیروی
گرانش متقابل یکدیگر را نگه داشته اند.

کهکشان راه شیری
یکی از بزرگترین کهکشانهای
شناخته شده است.

کهکشان راه شیری شکل مارپیچی دارد که منظومه شمسی، در لبه یکی از بازوهای آن قرار دارد، فاصله منظومه شمسی تا مرکز کهکشان راه شیری بیش از ۳۰ هزار سال نوری هست.

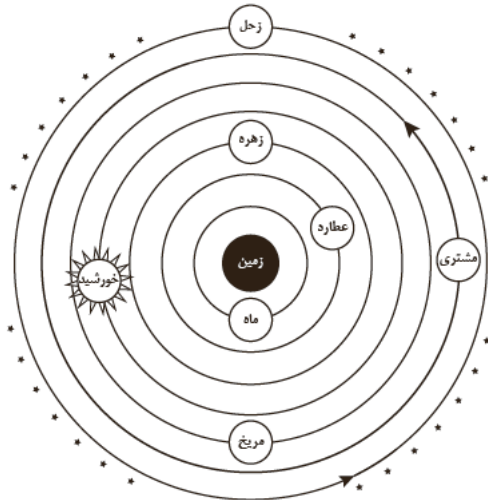
نواری مه مانند و کم نور، شامل انبوهی از اجرام



سن کهکشان راه شیری در حدود ۱۳/۶ میلیارد سال برآورد شده است

منظومه شمسی

نظریه زمین مرکزی: بطلمیوس دانشمند یونانی بیش از دو هزار سال پیش این نظریه را بر اساس حرکت ظاهری ماه و خورشید در آسمان مطرح نمود و تا قرن شانزدهم میلادی طرفدارانی داشت.



دانشمندان ایرانی ابوسعید سجزی و خواجه نصرالدین توسی با اندازه گیریهای دقیق و تفسیر درست یافته های علمی خود ایراد های بر این نظریه وارد کردند.

نظریه ها

نظریه خورشید مرکزی: نیکلاس کوپرنیک ستاره شناس لهستانی با مطالعه حرکات سیارات در زمان های مختلف مطرح نمود. ۱- زمین و ماه و دیگر سیارات در مدار دایره ای شکل و خلاف عقربه ساعت به دور خورشید میچرخند. ۲- حرکت روزانه خورشید در آسمان، ظاهری و نتیجه چرخش زمین به دور محور خود است.

قوانین یوهانس کپلر (آلمان)

پس از آنکه کوپرنیک، نظریه خورشید مرکزی را مطرح کرد، **یوهانس کپلر**، به بررسی دقیق یادداشت های ستاره شناسان پرداخت و دریافت که سیارات در مدارهای بیضوی، به دور خورشید در حرکت می باشند. او با ارائه **سه قانون**، نظریه خورشید مرکزی را اصلاح کرد.



قوانین یوهانس کیپلر

قانون اول:

هر سیاره در مداری بیضوی، چنان به دور خورشید حرکت می کند که **خورشید همواره**، در یکی از **دو کانون** آن قرار دارد.



یادآوری

- با توجه به این که، نور خورشید حدود $۸/۳$ دقیقه نوری طول می کشد تا به زمین برسد. فاصله متوسط زمین تا خورشید چند کیلومتر است؟
- به این فاصله در اصطلاح ستاره شناسی چه گفته می شود؟

کیلومتر بر ثانیه = 3×10^5 = سرعت نور در هر ثانیه

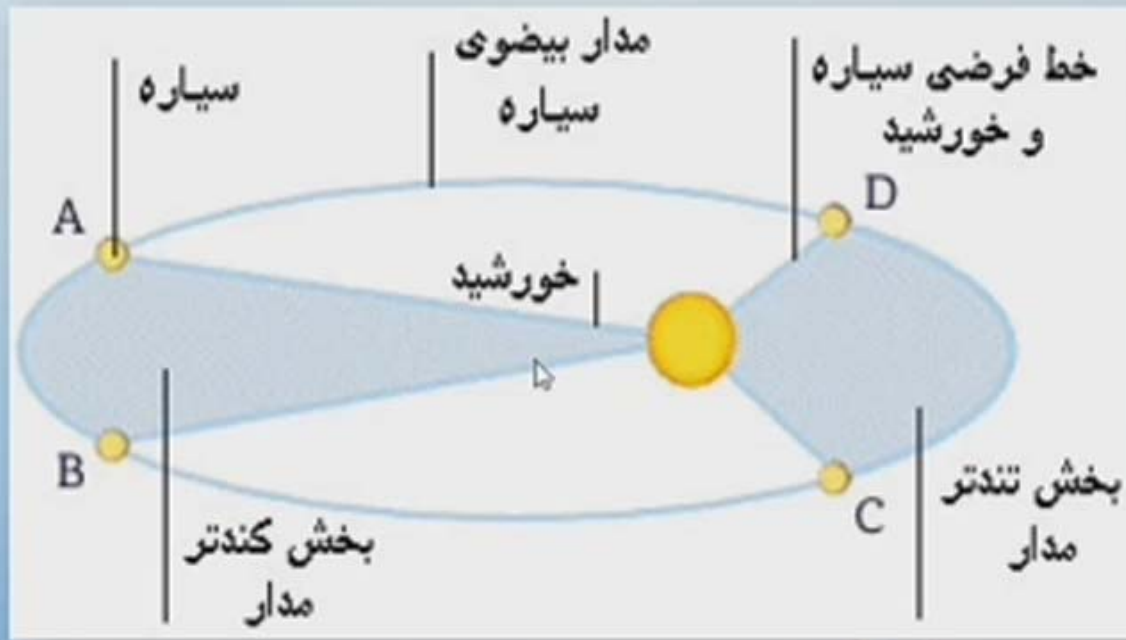
کیلومتر بر ثانیه $[3 \times 10^5] \times 60 = 18 \times 10^5$ = هر دقیقه نوری

تقریباً $۸/۳ \times (18 \times 10^6) = ۱۴۹۴۰۰۰۰۰$ ۱۵۰×10^6

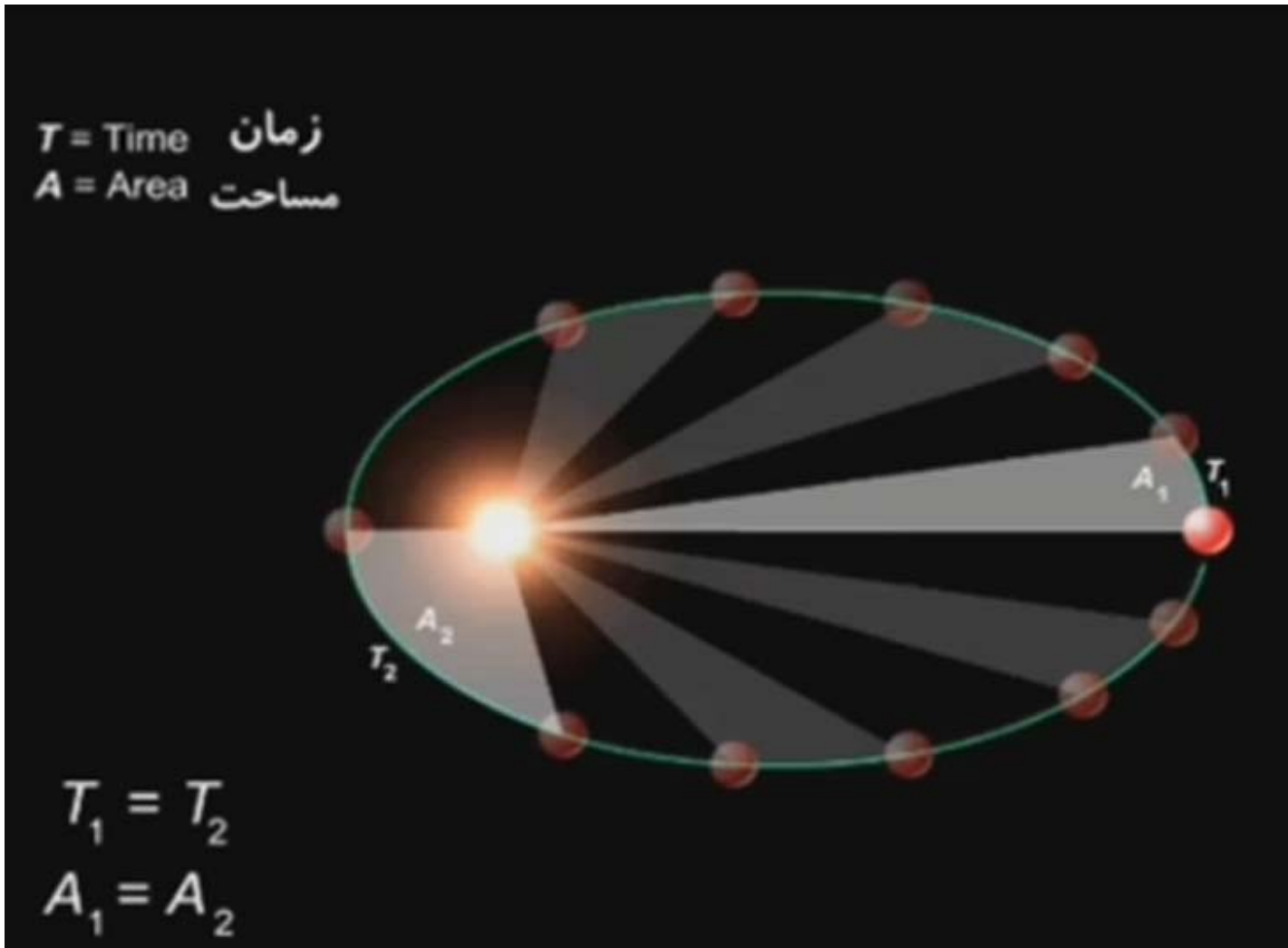
یک واحد نجومی گفته می شود

قانون دوم :

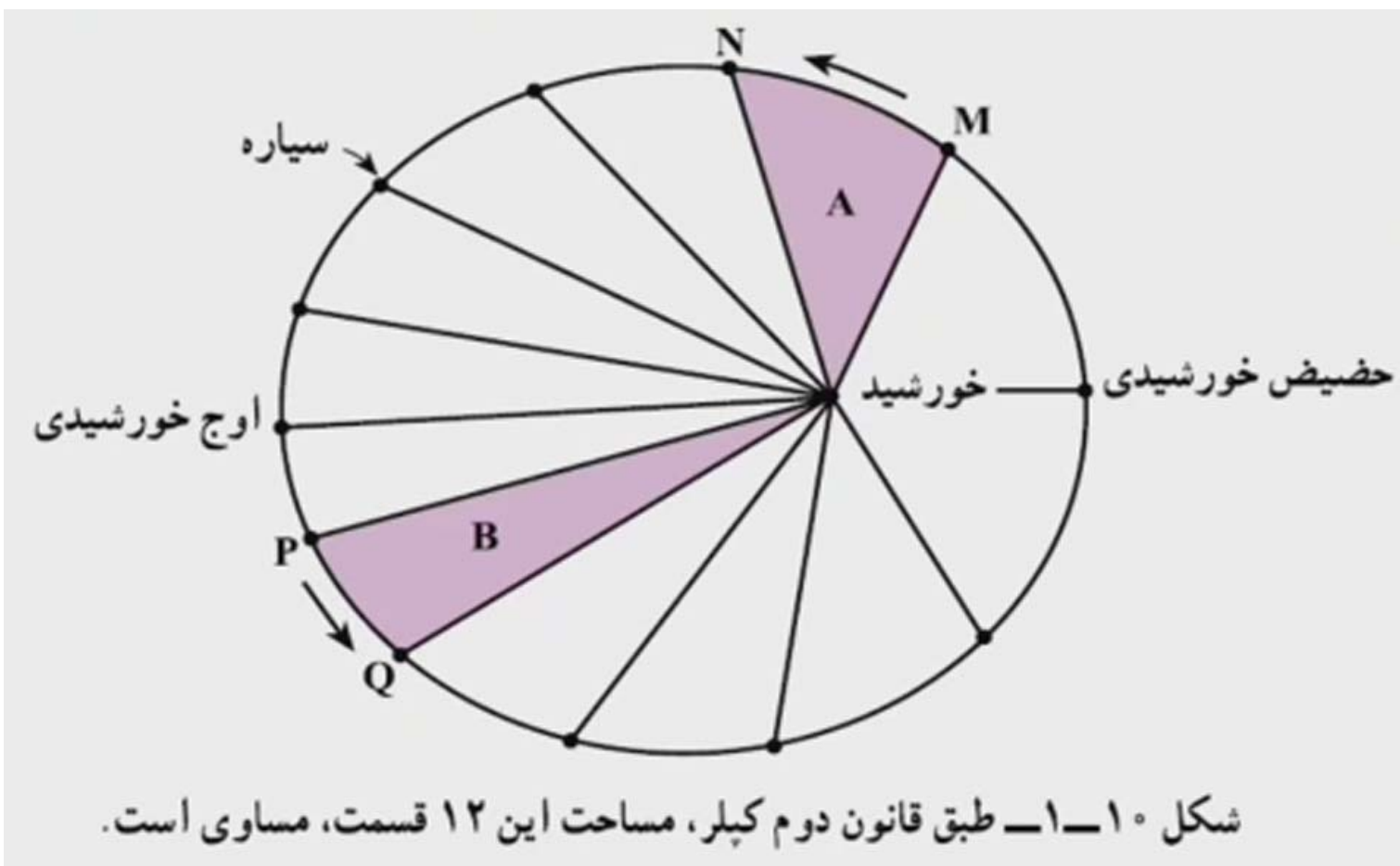
هر سیاره، چنان به دور خورشید می گردد که خط فرضی که سیاره را به خورشید وصل می کند، در مدت زمان های مساوی، مساحت های مساوی ایجاد می کند.



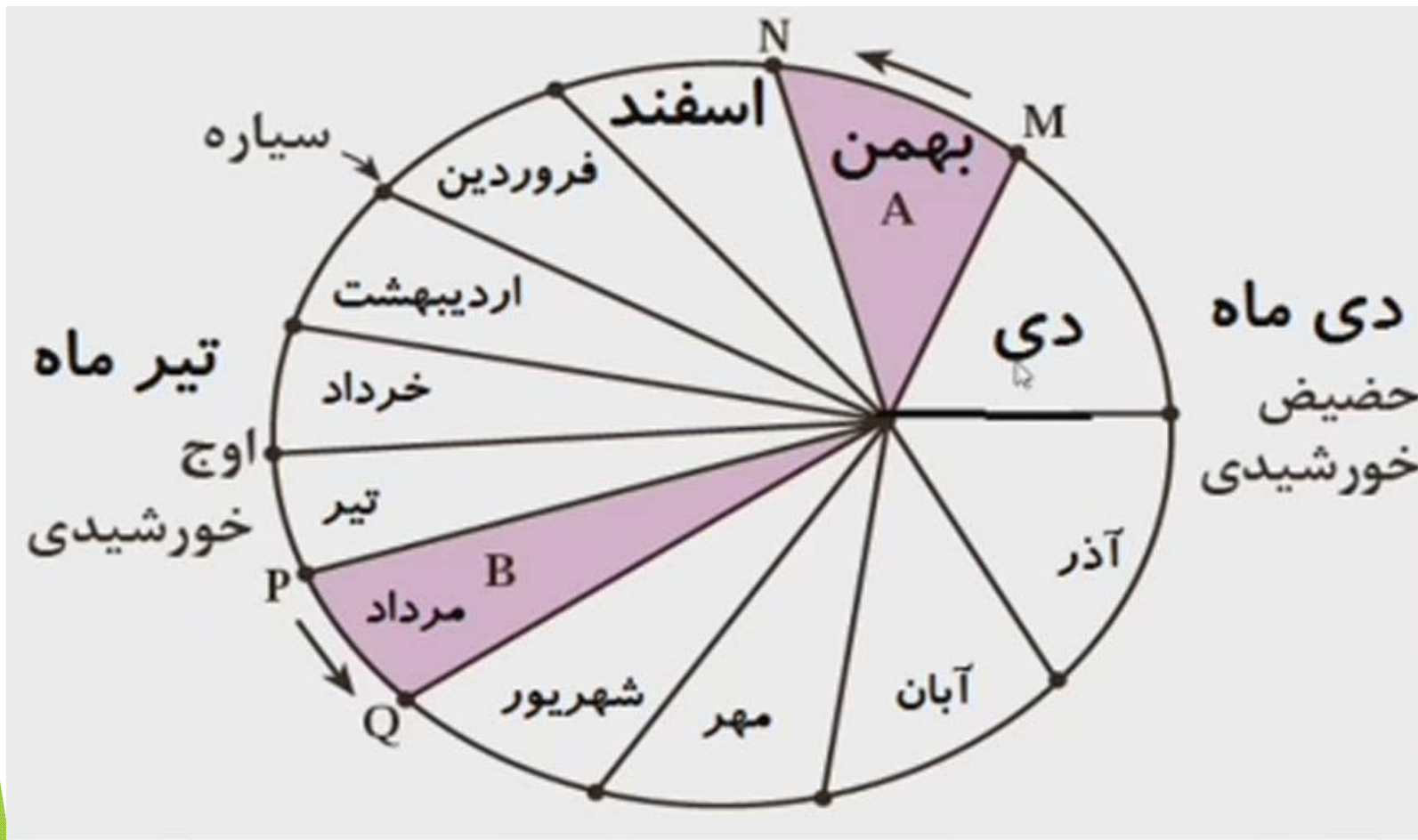
قانون دوم کپلر



سرعت حرکت سیاره در موقعیت حضیض خورشیدی بیشترین سرعت و در اوج خورشیدی کمترین سرعت را دارا است.



اگر مدار چرخش زمین را به ۱۲ قسمت مساوی تقسیم کنیم، زمین در حرکت انتقالی که جهت چرخش آن برخلاف حرکت عقربه های ساعت است به دور خورشید هر ماه، یکی از مثلث ها را که دارای مساحت های مساوی هستند را طی خواهد کرد.



قانون سوم:

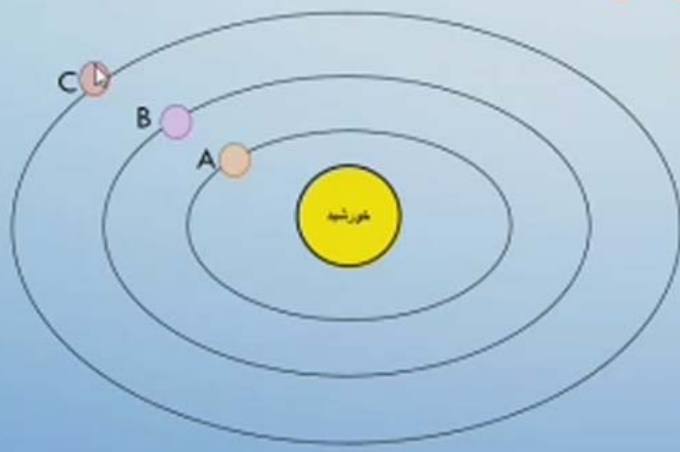
زمان گردش یک دور سیاره به دور خورشید (p) با افزایش فاصله از خورشید (d) افزایش می یابد و رابطه زیر بین آن ها برقرار است.

p بر حسب سال زمینی (۳۶۵ روز) و d بر حسب واحد نجومی (۱۵۰ میلیون کیلومتر) است.

$$p^2 = d^3$$

۱- وقتی سیاره از خورشید دور است هم سرعت کمتری دارد و هم مدار بزرگتری، بنابراین در زمان طولانی تری به دور خورشید می گردد.

۲- وقتی سیاره به خورشید نزدیک است هم سرعت بیشتری دارد و هم مدار کوچکتری، پس در زمان کمتری به دور خورشید می گردد.



مدت زمان چرخش یک سیاره به دور خورشید ۲۷ سال است. با توجه به **قانون دوم کپلر** فاصله این سیاره با خورشید **چند واحد نجومی** است؟

$$p^2 = d^3$$

$$27^2 = d^3$$

$$729 = d^3$$



راهنمایی: در ماشین حساب مهندسی گزینه ۳ $\sqrt{\quad}$ را انتخاب کنید برای محاسبه ریشه سوم عدد ۷۲۹

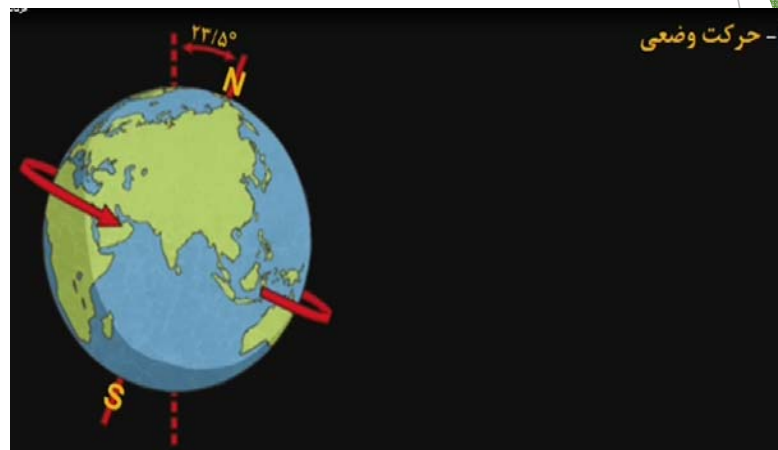
فاصله پلوتو با خورشید $39/44$ واحد نجومی است. مدت زمان یک دور چرخش این سیاره به دور خورشید را حساب کنید.

مساله:

فاصله یک سیاره با زمین 9 واحد نجومی است. با توجه به قانون سوم کپلر مدت زمان چرخش کامل این سیاره به دور خورشید چند سال است؟

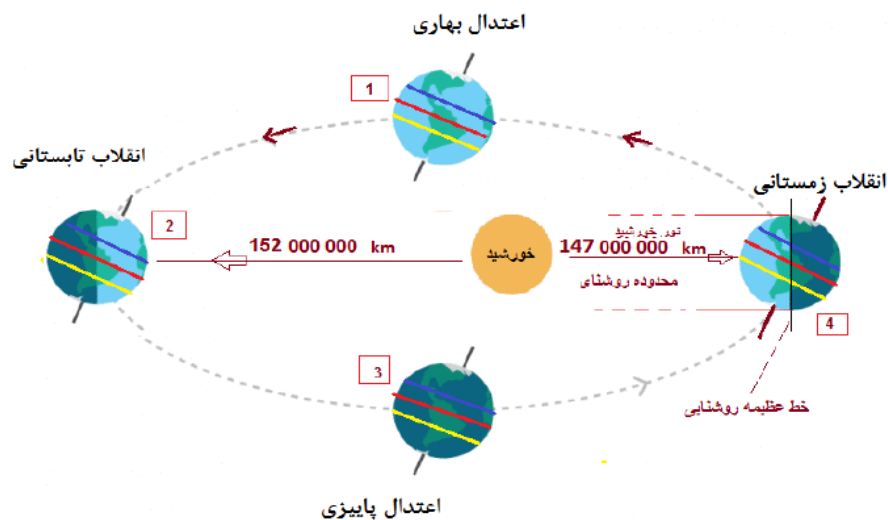
حرکات زمین

1- حرکت وضعی



- 1- حرکت زمین به دور محور خودش
- 2- جهت چرخش زمین پادساعتگرد
- 3- مدت زمان یک دور چرخش ۲۴ ساعت
- 4- ایجاد شب و روز
- 5- انحراف $23/5$ درجه محور زمین، نسبت به سطح مدار گردش زمین به دور خورشید، سبب ایجاد اختلاف مدت زمان روز و شب در عرضهای جغرافیا مختلف

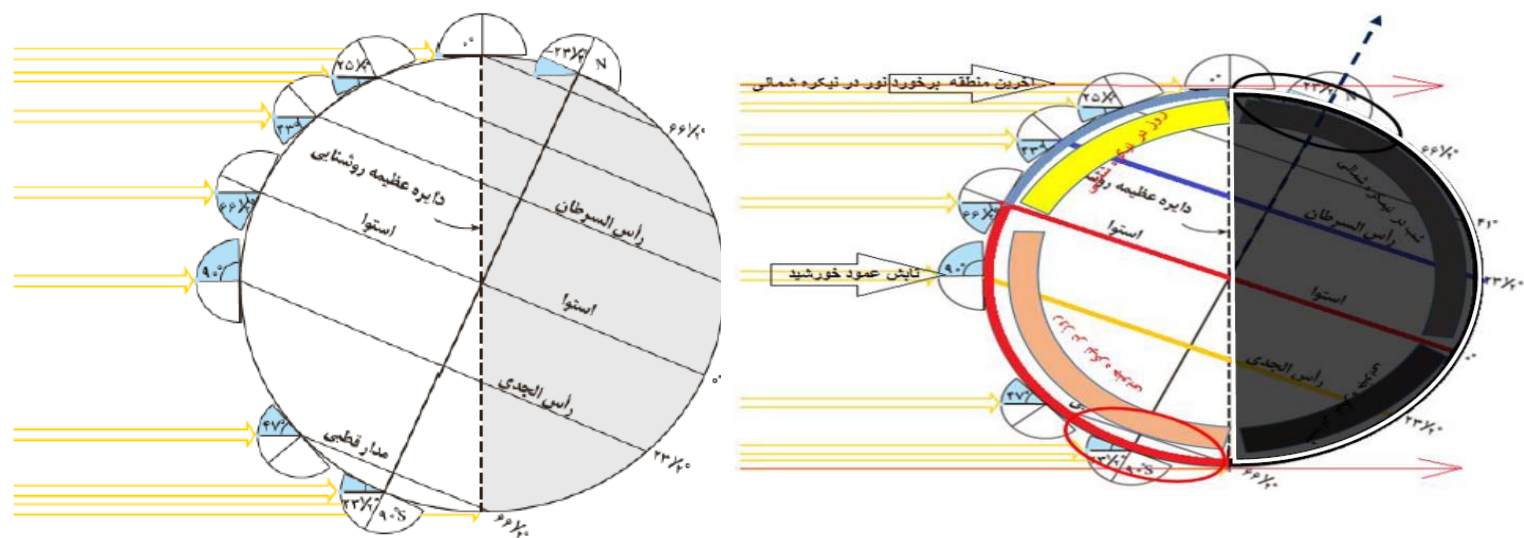
2- حرکت انتقالی



- 1- گردش زمین بر روی مدار بیضوی به دور خورشید
- 2- جهت حرکت انتقالی پاد ساعتگرد هست
- 3- مدت زمان یک دور گردش معادل یک سال
- 4- فصل ها در اثر حرکت انتقالی ایجاد می شوند.

مقدار انحراف محور زمین و تاثیر آن در مقدار زاویه تابش خورشید در عرض های جغرافیایی مختلف

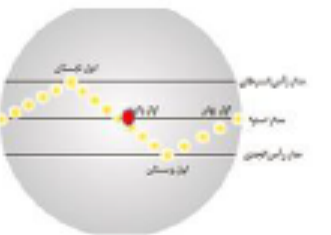
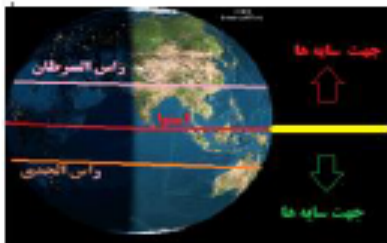
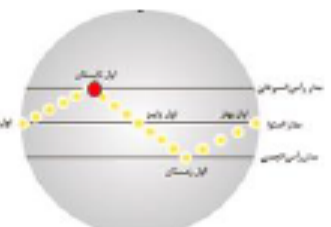
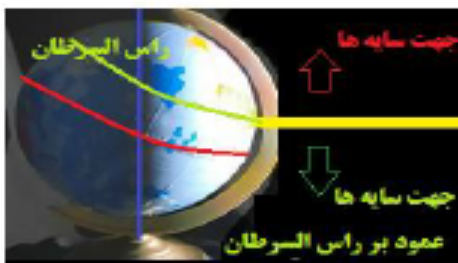
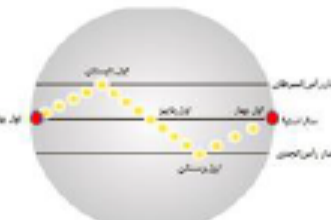
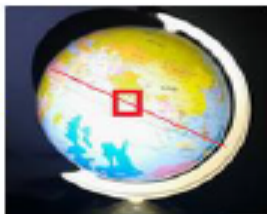
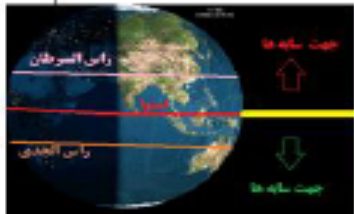
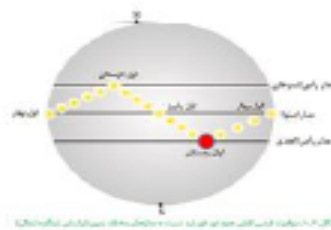
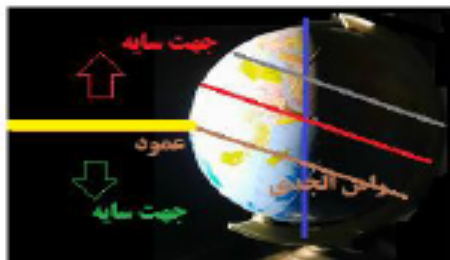
اولین موضوع این است که این چه موقعیت زمانی در گردش زمین به دور خورشید است؟

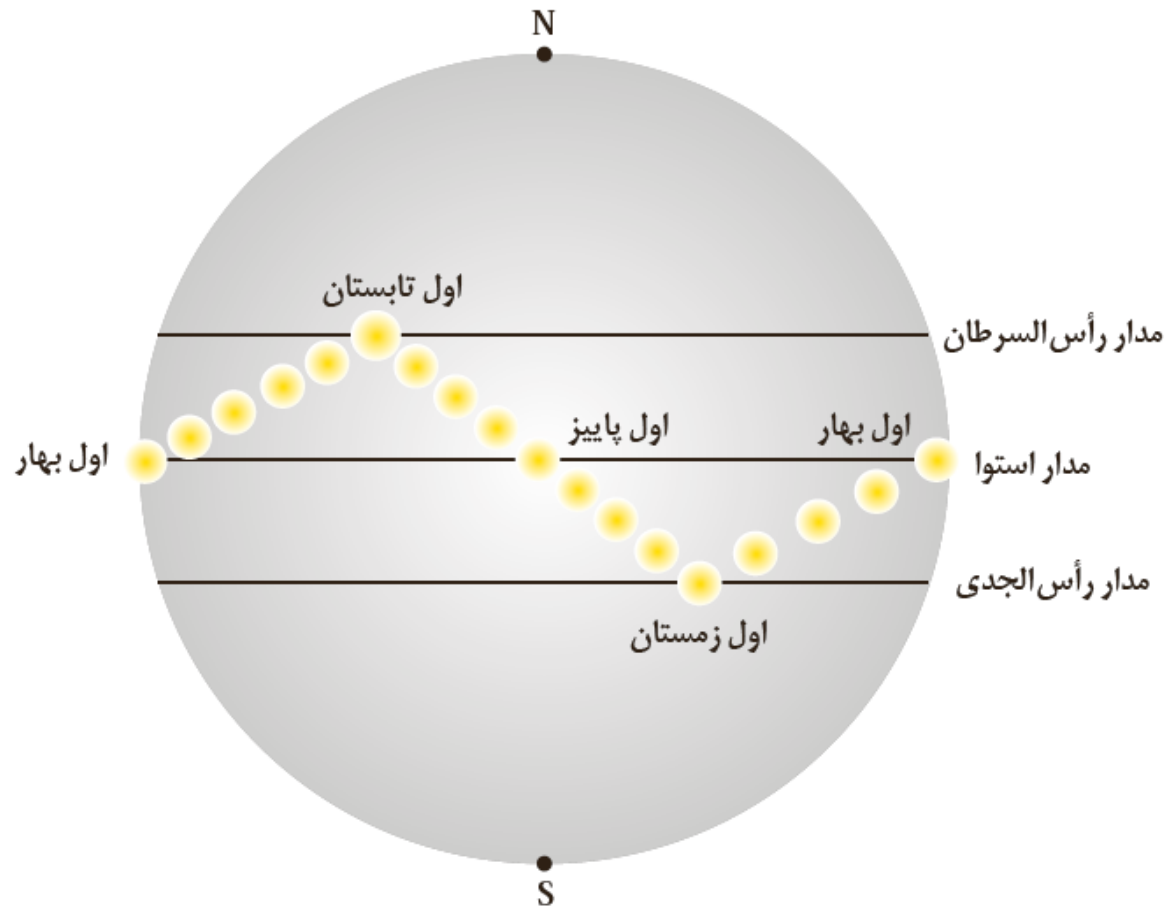


تعریف دایره عظیمه روشنایی: دایره‌ای که دو نیمه تاریک و روشن زمین را از هم جدا می‌کند.

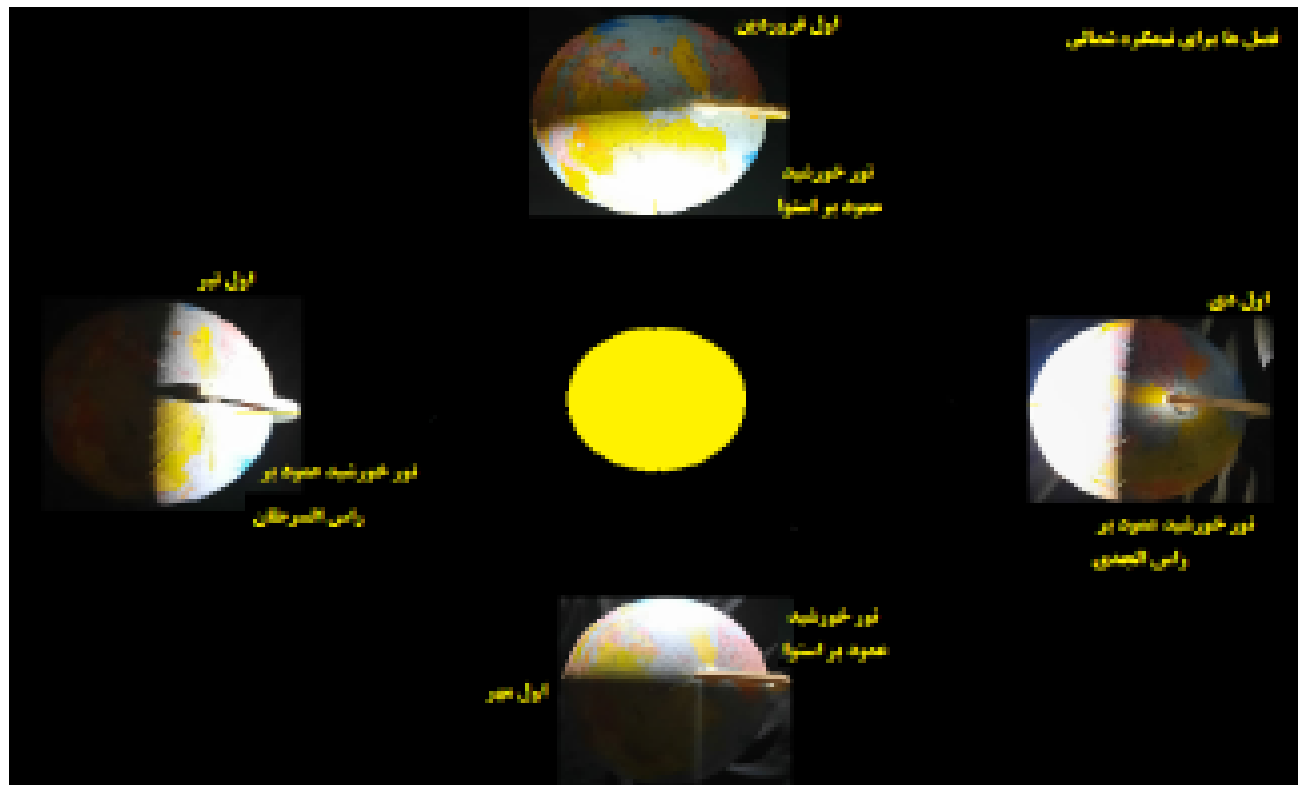
بررسی چهار موقعیتی که نور خورشید بر سه منطقه استوا، رأس السرطان و رأس الجدی می تابد.

پیدایش فصل ها





موقعیت فرضی تابش عمود نور خورشید نسبت به مدارهای مختلف زمین (براساس نیمکره شمالی)



زمین در موقعیت اول زمستان، اول بهار، اول تابستان، اول پاییز از قراز قطب شمال

تکوین زمین و آغاز زندگی در آن

1- سنگ کره: از سرد شدن زمین مزابی که در ۳/۶ میلیارد سال پیش به وجود آمده، حدود ۳ میلیارد سال پیش سنگ‌های آذرین به عنوان نخستین اجزای سنگ‌کره تشکیل شدند.

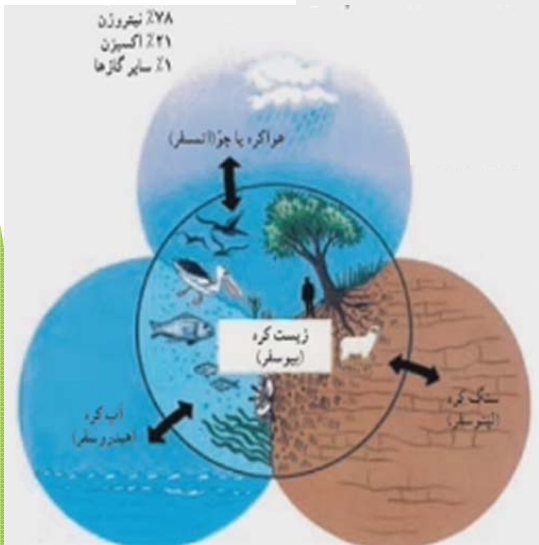
2- هوا کره: با خوران آتشفشان‌های متعدد، گازهایی که از داخل زمین خارج شدند، به تدریج گازهای مختلف مانند اکسیژن، هیدروژن و نیتروژن، هواکره را به وجود آوردند.

3- هوا کره: کره زمین سردتر شد و بخار آب به صورت مایع در آمد و آبکره تشکیل شد.

4- زیست کره: با تشکیل اقیانوس‌ها و تحت تأثیر انرژی خورشید، شرایط برای تشکیل زیست‌کره فراهم و زندگی انواع تک‌یاخته‌ها در دریاها و کم‌عمق آغاز شد.

ایجاد پرفه آب، موجب فرسایش و رسوبگذاری و تشکیل سنگ‌های رسوبی گردید و حرکت ورقه‌های سنگ‌کره (با ایجاد فشار و گرما)

موجب تشکیل سنگ‌های دگرگونی شد.



● با توجه به شکل زیر، ترتیب تشکیل هوا کره، سنگ کره، زیست کره و آب کره را از قدیم به جدید ذکر کنید.



سن زمین: تعیین سن سنگ‌ها و پدیده‌های مختلف، از نظر بررسی تاریخچه زمین، اکتشاف ذخایر و منابع موجود در زمین و پیش‌بینی حوادث احتمالی آینده اهمیت زیادی دارد. دو نوع سن‌یابی پدیده‌ها در زمین‌شناسی وجود دارد:

سن نسبی

در تعیین سن نسبی ترتیب تقدم و تاخر و همزمانی پدیده‌ها نسبت به هم مشخص می‌شود.

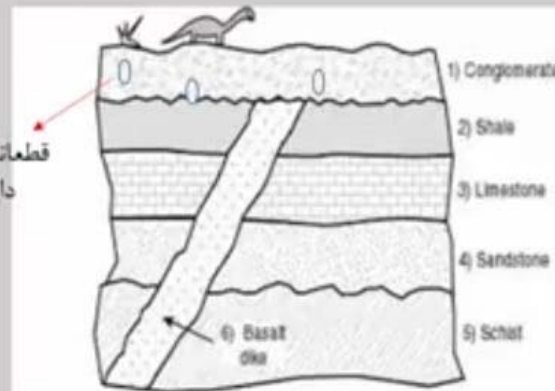
برای تعیین سن نسبی از اصول یا روشهای زیستی و فیزیکی استفاده می‌شود.

سوال:

در شکل روبرو سن لایه‌های شماره ۱ و ۳ را با سن دایک بازالتی مقایسه کنید.

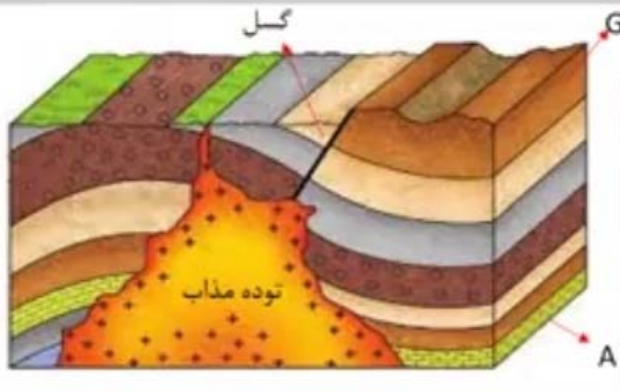
پاسخ:

بر اساس اصل اول از اصول جیمز هاتن: (که یکی از روشهای فیزیکی است) سنگ نفوذی (آذرین) که لایه‌های سنگی را قطع کند جوان تر از لایه‌ی سنگی است. بنابراین دایک بازالتی از لایه‌های ۲، ۳، ۴ و ۵ جوان تر است. طبق اصل دوم از اصول هاتن: چون لایه‌ی ۱ حاوی قطعات شکسته شده از دایک است، بنابراین از دایک جوان تر است.



یادآوری:

در کتاب علوم نهم با روش تعیین سن نسبی و اصول آن آشنا شدید. با توجه به آن، در شکل روبه رو ترتیب وقایع را از قدیم به جدید شماره گذاری کنید.



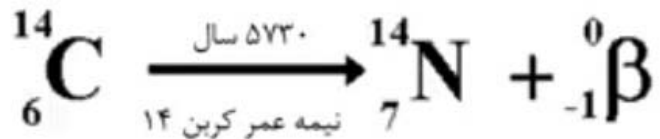
پاسخ:

پدیده هایی که در شکل دیده می شود، به طور کلی شامل: رسوبگذاری و تشکیل لایه های رسوبی، چین خوردگی، گسل خوردگی، توده ی نفوذی آذرین و فرسایش سطح زمین می باشد.
با توجه به اصول قابل استفاده در تعیین سن نسبی، ترتیب وقوع پدیده ها از (قدیم به جدید) به شرح زیر است.

- ۱- رسوبگذاری و تشکیل لایه های رسوبی (طبق اصل انطباق - نیکلاس استنو)
- نکته ی مهم: (در اینجا لایه های زیرین قدیمی تر از بالایی ها هستند زیرا شواهدی از به هم خوردن توالی اولیه دیده نمی شود)
- ۲- چین خوردگی (طبق اصل افقی بودن اولیه - نیکلاس استنو)
- ۳- وقوع فرسایش سطح زمین
- ۴- وقوع گسل خوردگی
- ۵- شکل گیری توده ی نفوذی (اصل اول جیمز هاتن)

سن مطلق

سن واقعی پدیده ها از زمان پیدایش تا کنون که با استفاده از عناصر رادیو اکتیو اندازه گیری می شود.



نیمه عمر ماده ی رادیو اکتیو ، مدت زمانی است که طی آن نیمی از ماده ی رادیو اکتیو به ماده ی پایدار تبدیل می شود.

سوال : چرا در تعیین سن مطلق از مواد رادیو اکتیو استفاده می شود (روش رادیومتری) ؟

پاسخ : عناصر پرتو زا به طور مداوم و با سرعت ثابت دچار فرو پاشی می شوند و پس از فروپاشی به عنصر پایدار تبدیل می شوند. از آنجا که عوامل محیطی مثل دما، فشار و ... بر سرعت تجزیه ی این مواد اثری ندارد می توان از آنها به عنوان ساعت های طبیعی استفاده کرد.



سؤال ۱: برای تعیین سن نفستین سنگ‌هایی که در کره زمین تشکیل شده‌اند، استغاره از کدام عنصر پرتوزا مناسب‌تر است؟ چرا؟
چون نفستین سنگ‌های تشکیل شده، کمتر از ۴ میلیارد سال سن دارند، اورانیوم ۲۳۵ با نیم‌عمر ۷۱۳ میلیون سال مناسب‌تر است زیرا طی این مدت، چند بار نیم‌عمر خود را گذرانده و مقدار اورانیوم باقیمانده نیز قابل‌معناست.

سؤال ۲: برای تعیین سن فسیل ماموت و یا جمجمه انسان اولیه، از کربن ۱۳ استفاده می‌شود. دلیل آن را توضیح دهید.

زیرا بقایای آلی انسان و سایر جانداران، دارای کربن فراوان است که بخشی از آن، کربن ۱۳ ناپایدار است که با گذشت زمان از مقدار آن نسبت به کربن ۱۲ پایدار کاسته می‌شود. از طرفی سن انسان اولیه و ماموت به چند هزار سال می‌رسد که کربن ۱۳ با نیم‌عمر ۵۷۳۰ سال، چند بار نیم‌عمر خود را گذرانده؛ در حالیکه نیم‌عمر هیپیک از عناصر پرتوزا تا این حد کوتاه نیست.

سؤال ۳: اگر مقدار کربن ۱۳ باقی‌مانده در یک نمونه استخوان قریمی حدود یک هشتم مقدار اولیه آن باشد، سن استخوان را معاسبه کنید؟

جدول نیمه عمر برخی از مواد رادیواکتیو

عنصر پایدار	نیمه عمر (تقریبی)	عنصر رادیواکتیو
سرب ۲۰۶	۴/۵ میلیارد سال	اورانیوم ۲۳۸
سرب ۲۰۷	۷۱۳ میلیون سال	اورانیوم ۲۳۵
سرب ۲۰۸	۱۴/۱ میلیون سال	توریوم ۲۳۲
نیتروژن ۱۴	۵۷۳۰ سال	کربن ۱۴
آرگون ۴۰	۱/۳ میلیارد سال	پتاسیم ۴۰

$$1 \Rightarrow \frac{1}{2} \Rightarrow \frac{1}{4} \Rightarrow \frac{1}{8}$$

تعداد نیم‌عمر = ۳

سال = ۵۷۳۰ = نیم‌عمر

نیم‌عمر × تعداد نیم‌عمر = سن نمونه

$$3 * 5730 = 17190 = \text{سن نمونه}$$

• زمان در زمین‌شناسی

واحد‌های زمان در زمین‌شناسی عبارتند از: انون، دوران، دوره و عصر.

معیار تقسیم بندی این واحد‌های زمانی مختلف، به عوارض مهمی همچون پیدایش یا انقراض گونه‌ها، کوهزایی، پیشروی یا پسروی جهانی دریاها و عصرهای یخبندان بستگی دارد.

انون	دوران	دوره	رویدادهای زیستی	سن میلیون سال	
فگوروزئیک	سئوروزئیک	کواترنری	انسان	۶۵	
		کواترنری	تغیرات تنوع پستانداران		
	مزوزوئیک	کرتاسه	انقراض دایناسورها	اولین گیاه گلدار	۲۵۱
		ژوراسیک	تغیرات تنوع دایناسورها	اولین پرنده	
		تریاس	اولین پستاندار	اولین دایناسور	
	پالئوزوئیک	پرمن	انقراض گروهی		۵۲۱
		کربنیفر	اولین خزنده		
		دوئین	اولین دوزیست		
		سیلورین	اولین گیاه آونددار	تخت‌تین ماهی زرده‌دار	
		اردوویسین	اولین سرپایان		
کامبرین	اولین تریلوبیت		۵۷۰		
پراکامبرین	پراکامبرین	آغاز حیات		۲۵۰۰	
		سرد شدن کره‌عذاب زمین		۳۰۰۰	
پراکامبرین	پراکامبرین	هادنن		۳۶۰۰	

شکل ۱-۷. مقیاس زمان زمین‌شناسی و رویدادهای مهم آن

• پیدایش اقیانوس‌ها

سنگ‌کره: به پوسته و یفش جامد گوشته فوقانی، سنگ‌کره گویند.

ورقه: به هر قطعه از سنگ‌کره، ورقه گویند.

ورقه‌ها به دو نوع قاره‌ای و اقیانوسی تقسیم می‌شوند که ورقه قاره‌ای ضخامت بیشتر

و چگالی کمتری دارد. سن ورقه‌های قاره‌ای زیادتر و به ۳/۸ میلیارد سال می‌رسد، اما

سن قدیمی‌ترین ورقه اقیانوسی ۲۰۰ میلیون سال است.

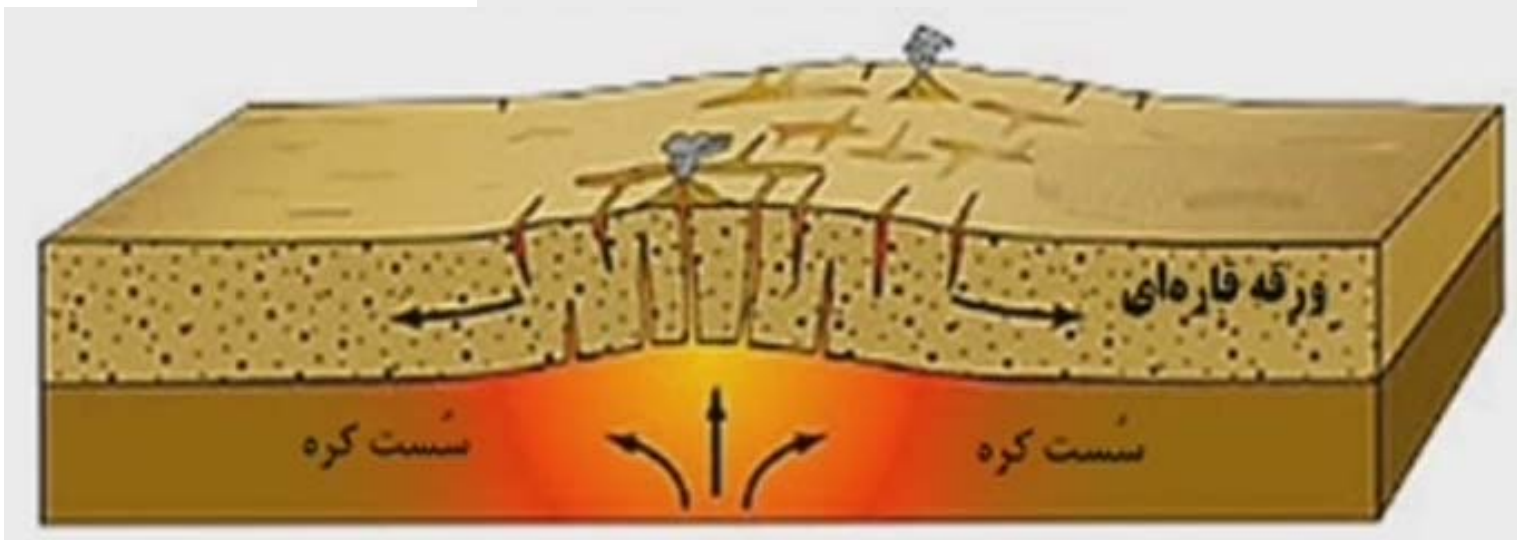
ورقه اقیانوس آرام، بزرگترین ورقه است.

دلیل حرکت ورقه‌ها، حرکت همرفتی مواد خمیری سست کره است که این حرکات ورقه‌ها ممکن است دور شوند، نزدیک شوند و امتداد لغز باشند.

تشکیل اقیانوس‌ها: حرکت ورقه‌ها توسط توزو ویلسون زمین‌شناس کانادایی تحت عنوان ورقه ویلسون شرح داده شده:

۱- مرحله بازشدگی:

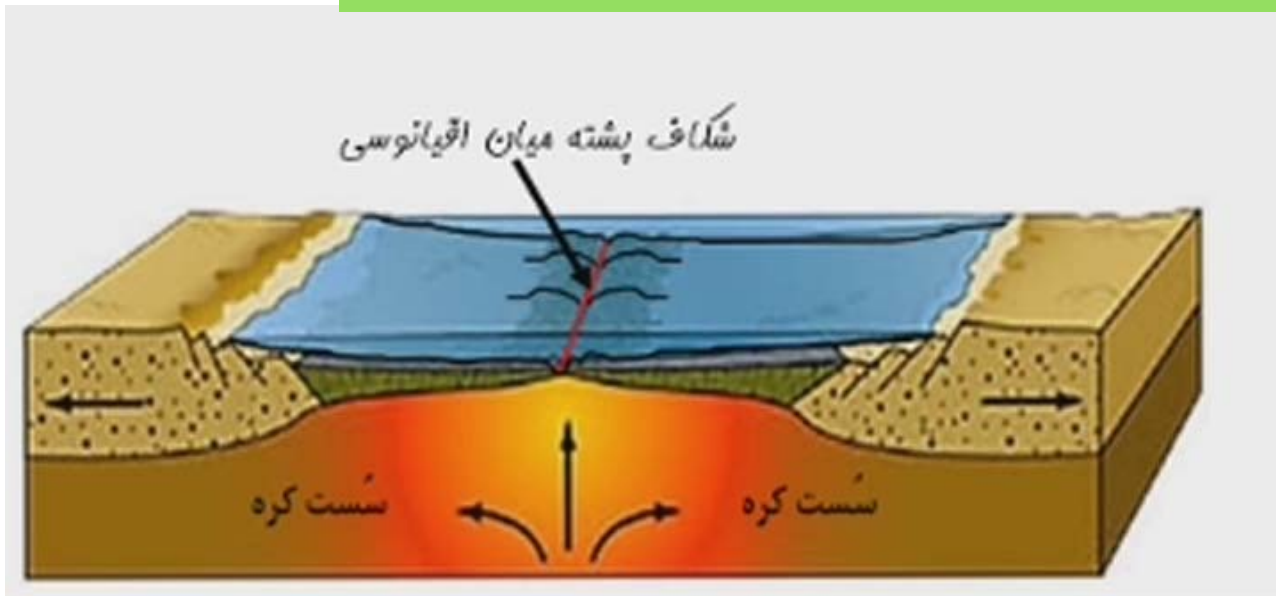
تحت تاثیر جریان‌های همرفتی سست‌کره، بخشی از پوسته قاره‌ای شکافته می‌شود و مواد مذاب سست‌کره، صعود نموده و به سطح زمین می‌رسند.
شرق آفریقا در مرحله بازشدگی است.



۲- مرحله گسترش:

موارذ آب سست‌کره از شکاف پشته میان اقیانوسی به کف دریا می‌رسد و پس از سرد شدن، پوسته جدید ایجاد می‌کند و به طرفین حرکت کرده و باعث گسترش بستر اقیانوس می‌شود.

اقیانوس اطلس و دریای سرخ، در مرحله گسترش قرار دارند.





برفورد ورقه‌های قاره‌ای و اقیانوسی،
در این مرحله، ورقه اقیانوسی از محل درازگودال اقیانوسی،
به زیر ورقه قاره‌ای فرورانده می‌شود و پس از زوب و
صعود مواد مذاب، آتشفشانهایی را در روی قاره ایجاد می‌کند.
مانند فرورانش ورقه اقیانوس آرام به زیر ورقه آمریکای جنوبی

برفورد دو ورقه اقیانوسی،

ورقه اقیانوسی از محل درازگودال اقیانوسی به زیر
ورقه اقیانوسی دیگر فرو رانده شده و پس از زوب و
صعود مواد مذاب، آتشفشانهایی را در کف دریا ایجاد می‌کند
که با ادامه این کار، جزایر قوسی به وجود می‌آیند.
جزایر ژاپن، جزایر قوسی هستند.

۳- مرحله بسته شدن:

۳- مرحله **برخورد**: با برخورد دو ورقه قاره‌ای، اقیانوس بین آنها نابود می‌شود و رسوبات بستر آن فشرده شده و رشته‌کوه‌ها را ایجاد می‌کند.

مثال: برخورد ورقه عربستان به ورقه ایران که ضمن از بین بردن دریای تتیس موجب فشردگی رسوبات بستر این دریا و تشکیل رشته کوه های زاگرس گردید.

