

## نحوه

نام:

نام خانوادگی:

کدملی:

شماره پرونده:

شماره صندلی:

حوزه امتحانی:

استان/منطقه:



باشگاه دانش پژوهان جوان

مطابق توضیحات  
دفترچه تکمیل شود

نام و نام خانوادگی خود را  
با دستخط بنویسید.

کد دفترچه

غلط     

باشگاه ملایی‌ها

صحيح

تمام سلول مورد نظر مطابق نمونه صحیح پر شود:

۱	۱	۲	۳	۴
۲	۱	۲	۳	۴
۳	۲	۱	۳	۴
۴	۱	۲	۳	۵
۵	۱	۲	۳	۴
۶	۱	۲	۳	۴
۷	۱	۲	۳	۶
۸	۱	۲	۴	۵
۹	۲	۱	۳	۴
۱۰	۱	۲	۳	۵
۱۱	۱	۲	۴	۶
۱۲	۱	۲	۵	۷
۱۳	۱	۲	۶	۸
۱۴	۱	۲	۷	۹
۱۵	۱	۲	۸	۱۰
۱۶	۱	۲	۹	۱۱
۱۷	۲	۱	۳	۱۲
۱۸	۱	۲	۴	۱۳
۱۹	۱	۲	۵	۱۴
۲۰	۱	۲	۶	۱۵
۲۱	۱	۲	۷	۱۶
۲۲	۱	۲	۸	۱۷
۲۳	۱	۲	۹	۱۸
۲۴	۱	۲	۱۰	۱۹
۲۵	۱	۲	۱۱	۲۰

۲۶	۱	۲	۳	۴
۲۷	۱	۲	۴	۵
۲۸	۱	۲	۳	۶
۲۹	۱	۲	۴	۷
۳۰	۱	۲	۵	۸
۳۱	۲	۱	۳	۹
۳۲	۱	۲	۶	۱۰
۳۳	۲	۱	۷	۱۱
۳۴	۱	۲	۸	۱۲
۳۵	۱	۲	۹	۱۳
۳۶	۱	۲	۱۰	۱۴
۳۷	۱	۲	۱۱	۱۵
۳۸	۱	۲	۱۲	۱۶
۳۹	۱	۲	۱۳	۱۷
۴۰	۱	۲	۱۴	۱۸
۴۱	۱	۲	۱۵	۱۹
۴۲	۱	۲	۱۶	۲۰
۴۳	۱	۲	۱۷	۲۱
۴۴	۱	۲	۱۸	۲۲
۴۵	۱	۲	۱۹	۲۳
۴۶	۱	۲	۲۰	۲۴
۴۷	۱	۲	۲۱	۲۵
۴۸	۱	۲	۲۲	۲۶
۴۹	۱	۲	۲۳	۲۷
۵۰	۱	۲	۲۴	۲۸

۵۱	۱	۲	۳	۴
۵۲	۱	۲	۴	۵
۵۳	۱	۲	۳	۶
۵۴	۱	۲	۴	۷
۵۵	۱	۲	۵	۸
۵۶	۱	۲	۶	۹
۵۷	۱	۲	۷	۱۰
۵۸	۱	۲	۸	۱۱
۵۹	۱	۲	۹	۱۲
۶۰	۱	۲	۱۰	۱۳
۶۱	۱	۲	۱۱	۱۴
۶۲	۱	۲	۱۲	۱۵
۶۳	۱	۲	۱۳	۱۶
۶۴	۱	۲	۱۴	۱۷
۶۵	۱	۲	۱۵	۱۸
۶۶	۱	۲	۱۶	۱۹
۶۷	۱	۲	۱۷	۲۰
۶۸	۱	۲	۱۸	۲۱
۶۹	۱	۲	۱۹	۲۲
۷۰	۱	۲	۲۰	۲۳
۷۱	۱	۲	۲۱	۲۴
۷۲	۱	۲	۲۲	۲۵
۷۳	۱	۲	۲۳	۲۶
۷۴	۱	۲	۲۴	۲۷
۷۵	۱	۲	۲۵	۲۸

۷۶	۱	۲	۳	۴
۷۷	۱	۲	۴	۵
۷۸	۱	۲	۳	۶
۷۹	۱	۲	۴	۷
۸۰	۱	۲	۵	۸
۸۱	۱	۲	۶	۹
۸۲	۱	۲	۷	۱۰
۸۳	۱	۲	۸	۱۱
۸۴	۱	۲	۹	۱۲
۸۵	۱	۲	۱۰	۱۳
۸۶	۱	۲	۱۱	۱۴
۸۷	۱	۲	۱۲	۱۵
۸۸	۱	۲	۱۳	۱۶
۸۹	۱	۲	۱۴	۱۷
۹۰	۱	۲	۱۵	۱۸
۹۱	۱	۲	۱۶	۱۹
۹۲	۱	۲	۱۷	۲۰
۹۳	۱	۲	۱۸	۲۱
۹۴	۱	۲	۱۹	۲۲
۹۵	۱	۲	۲۰	۲۳
۹۶	۱	۲	۲۱	۲۴
۹۷	۱	۲	۲۲	۲۵
۹۸	۱	۲	۲۳	۲۶
۹۹	۱	۲	۲۴	۲۷
۱۰۰	۱	۲	۲۵	۲۸

## ثوابت فیزیکی و نجومی

$$6,67 \times 10^{-11} m^3 kg^{-1} s^{-2}$$

ثابت جهانی گرانش

$$G$$

$$5,67 \times 10^{-8} W m^{-2} K^{-4}$$

ثابت استفان بولتزمن

$$\sigma$$

$$1,38 \times 10^{-23} JK^{-1}$$

ثابت بولتزمن

$$k_B$$

$$6,63 \times 10^{-34} Js$$

ثابت پلانک

$$h$$

$$1,60 \times 10^{-19} C$$

بار الکترون

$$e$$

$$3,00 \times 10^8 ms^{-1}$$

سرعت نور

$$c$$

$$3,09 \times 10^{16} m$$

پارسک

$$pc$$

$$1,50 \times 10^{11} m$$

واحد نجومی

$$Au$$

$$9,46 \times 10^{15} m$$

سال نوری

$$Ly$$

$$6,96 \times 10^8 m$$

شعاع خورشید

$$R_{\odot}$$

$$1,99 \times 10^{30} kg$$

جرم خورشید

$$M_{\odot}$$

$$5,97 \times 10^{24} kg$$

جرم زمین

$$M_{\oplus}$$

$$3,85 \times 10^{26} W$$

درخشندگی خورشید

$$L_{\odot}$$

$$4,72$$

قدر مطلق بولومتریک خورشید

$$-26,7$$

قدر ظاهری خورشید

$$m_{\odot}$$

$$770 kpc$$

فاصله‌ی کهکشان امراء‌المسلسه یا آندرومدا از خورشید

$$73 (km/s)/Mpc$$

ثابت هابل در حال حاضر

$$H_0$$

$$1,37 \times 10^3 W m^{-2}$$

ثابت خورشیدی

$$f_{\odot}$$



توجه: تعداد ۳۵ سوال در ۱۲ صفحه تنظیم شده که پیشنهاد می‌شود پیش از شروع، آن را وارسی نماید.

(۱) برخلاف اینکه می‌دانیم ستاره‌ها به دلیل دور بودنشان از ما، همگی چشم‌های نوری نقطه‌ای هستند؛ چرا با چشم غیر مسلح یا در تصاویر نجومی درشت و ریز دیده می‌شوند؟

(۱) این امر فقط به دلیل جو زمین بوده و خارج از آن، ستاره‌ها همگی به یک اندازه دیده می‌شوند.

(۲) درشت دیده شدن ستاره‌ها به دلیل پراش نور است.

(۳) درشت دیده شدن برخی ستاره‌ها به دلیل اشباع سلول‌های چشم یا صفحات عکاسی است.

(۴) ستاره‌های رشته اصلی ریز و ستاره‌های خارج از رشته اصلی درشت دیده می‌شوند.

(۲) یکی از روش‌هایی که برای مطالعه‌ی خروج جرم در ستاره‌های بسیار سنگین استفاده می‌شود، استفاده از پهنهای خطوط طیفی است. باد ستاره‌ای در جو یک ستاره با سرعت ۲۰۰ کیلومتر بر ثانیه در جریان است. پهنهای خطوط طیفی این ستاره در طول موج ۶۰۰ نانومتر چنان آنگستروم خواهد بود؟

۴۰) ۴

۲۰) ۳

۴) ۲

۱) ۲

(۳) یک تلسکوپ حرفاًی که به خوبی قطبی شده، با استقرار استوایی نصب شده و در حال رهگیری اجرام آسمانی است.

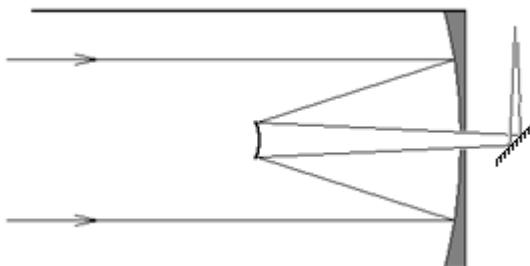
(۱) میدان دید این تلسکوپ برخلاف تلسکوپ‌های سمت-ارتفاعی ثابت است.

(۲) چنین تلسکوپی قادر به رهگیری چشم‌های آسمانی در زوایای میل بیش از  $60^{\circ}$  نخواهد بود.

(۳) میدان دید آن برخلاف تلسکوپ سمت-ارتفاعی به کندی می‌چرخد.

(۴) این تلسکوپ برای رهگیری اجرام آسمانی به هیچ موتوری نیاز ندارد.

(۴) شکل شماتیک زیر چه نوع تلسکوپی را نشان می‌دهد؟



۴) کاسگرین

۳) اشمیت- کاسگرین

۲) شکستی

۱) نیوتونی

۵) یکی از بخش‌های اصلی جو زمین لایه‌ی یون-سپهر است که به دلیل داشتن چگالی بالای یونی، باعث بازتاب امواج رادیویی در فرکانس‌های پایین می‌شود. در یک کار تقریباً آماتوری، می‌توان یک آنتن حلقوی رادیویی ساخت که در فرکانس‌های خیلی پایین در حدود ۳۰ کیلوهرتز کار کند و با استفاده از آن، بتوان اختلالات یون-سپهری را مشاهده کرد.

کدامیک از موارد زیر قابل انجام توسط آنتن فوق نیست؟

۱) مطالعه اثرات بادهای خورشیدی (باد خورشیدی به ذرات بارداری گفته می‌شود که خورشید به فضای اطراف پرتاپ می‌کند)

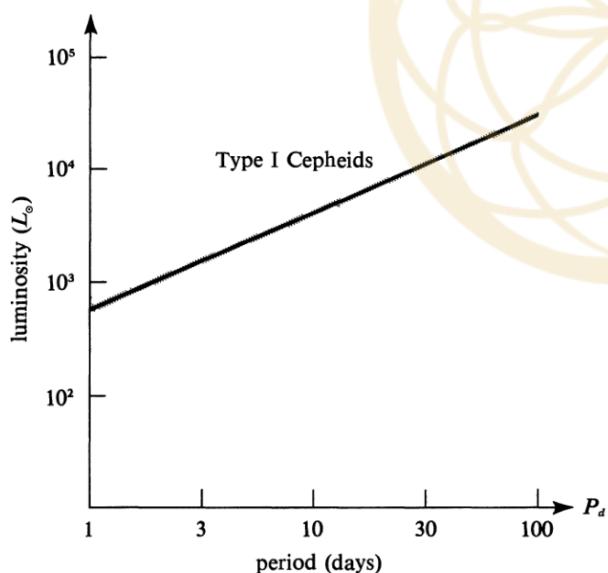
۲) مطالعه‌ی چشم‌های رادیویی آسمان در فرکانس‌های پایین

۳) شمارش شهاب‌سنگ‌ها در شب‌های بارش شهابی

۴) مطالعه‌ی فعالیت‌ها و شراره‌های خورشیدی

## باشگاه طلایی‌ها

۶) منحنی درخشنندگی متوسط متغیرهای قیفاووسی نوع I بر حسب دوره‌ی تغییرات درخشنندگی آنها به صورت نشان داده شده در شکل زیر است. یک متغیر قیفاووسی در کهکشان امراء‌المسلسله یا آندرومدا واقع شده است؛ که دوره‌ی تغییرات درخشنندگی تقریباً ۱۰۰ روزه‌ای دارد. قدر ظاهری متوسط آن به کدام گزینه نزدیک‌تر است؟



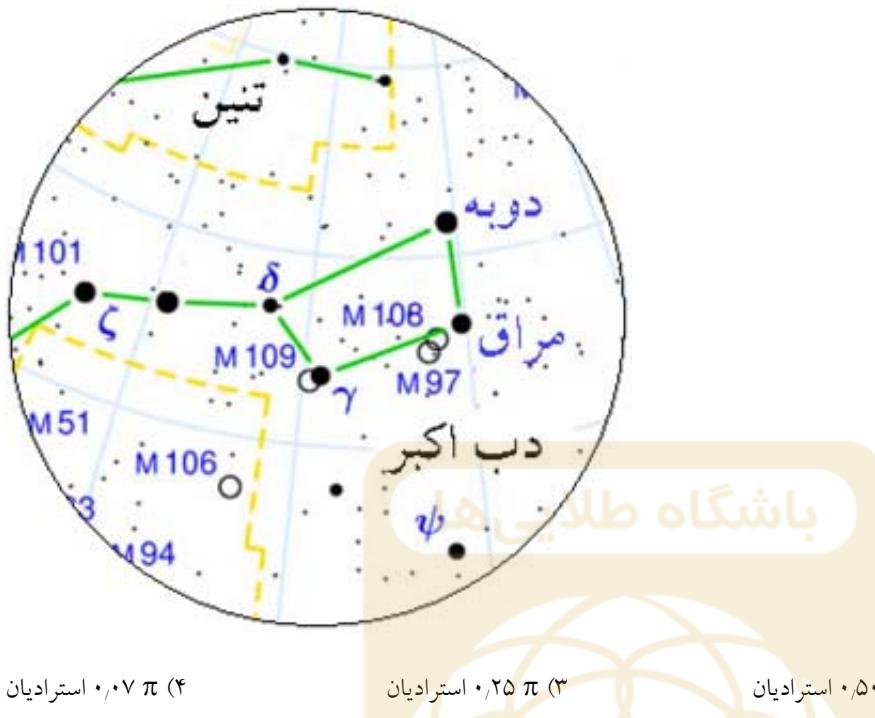
۱۱ (۴)

۱۴ (۳)

۱۷ (۲)

۲۰ (۱)

۷) میدان دید این تلسکوپ به کدام گزینه نزدیک‌تر است؟



۸) شعاع چرخش یک ذره‌ی باردار در یک میدان مغناطیسی یکنواخت را شعاع لارمور آن ذره می‌گوییم. شعاع لارمور یک ذره باردار نسبیتی به بار  $q$  و با انرژی  $E$  که در میدان مغناطیسی  $B$  قرار گرفته است برابر  $r = E / qBc$  است که در این رابطه  $c$  سرعت نور است.

امتداد میدان مغناطیسی غیر صفر کهکشان راه شیری در امتداد بازوها است؛ بنابراین ذرات باردار خارج شده از ستاره‌ها در این میدان منحرف خواهند شد. در صورتی که شعاع لارمور این ذرات کمتر از نصف ضخامت کهکشان باشد در این میدان سرگردان خواهند شد و در صورتی که شعاع لارمور آنها بیش از نصف ضخامت کهکشان باشد از کهکشان خواهند گریخت. بنابراین ذرات کم‌انرژی‌تر قابل دریافت در سطح زمین، منشاء کهکشانی و ذرات پرانرژی‌تر منشاء فراکهکشانی خواهند داشت.

یک هسته‌ی آهن  $[_{56}^{26}Fe]$  با چه انرژی می‌تواند شعاع لارموری برابر با نصف ضخامت کهکشان (تقریباً ۱۵۰ پارسک) داشته باشد تا از کهکشان راه شیری با میدان مغناطیسی تقریبی  $10^{-10}$  تسللا فرار کند؟

$$1) 10^{+12} \text{ الکترون ولت} \quad 2) 3,6 \times 10^{+15} \text{ الکترون ولت} \quad 3) 3,6 \times 10^{+18} \text{ الکترون ولت} \quad 4) 10^{+20} \text{ الکترون ولت}$$

۹) اگر با لنز نرمال (لنزی که نه تله است، نه زوم) و یک پایه عکاسی ثابت از یک ستاره که روی استوای سماوی قرار گرفته است؛ بهمدت حدود  $30^{\circ}$  ثانیه عکس گرفته و نوردهی کنیم کشیدگی ستاره روی تصویر با چشم قابل رویت نخواهد بود. حداکثر به ترتیب چند ثانیه می‌توانیم دریچه‌ی دوربین عکاسی را برای ستاره‌هایی که در میل‌های  $30^{\circ}, 45^{\circ}, 60^{\circ}$  و  $90^{\circ}$  قرار دارند باز نگه داریم تا رد این ستاره‌ها روی تصویر با چشم قابل رویت نباشد؟

۳۰S، ۳۰S و ۳۰S (۴)

۳۵S، ۶۰S و ۴۲S (۳)

۱۵S، ۲۱S، ۲۶S و ۱۵S (۲)

۶۰S، ۴۲S و ۳۵S (۱)

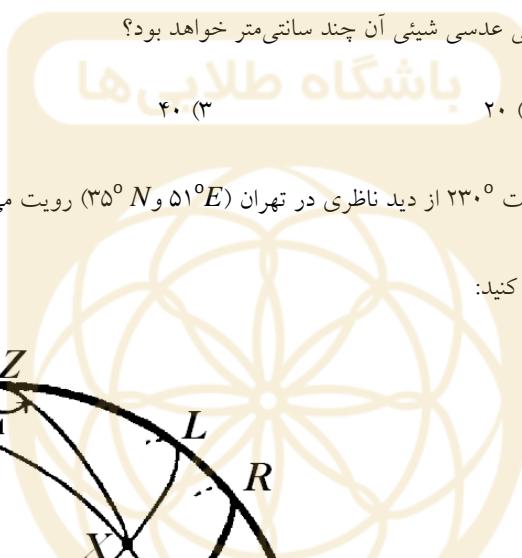
۱۰) در اولین مراحل کارهای آماتوری نجوم، معمولاً منجمان از دوربین‌های دوچشمی یا تک چشمی استفاده می‌کنند. شناسه‌های یک دوربین دوچشمی معمولاً با دو عدد نشان داده می‌شود. که عدد سمت راست قطر عدسی شیئی را بر حسب میلی‌متر و عدد سمت چپ بزرگ‌نمایی را نشان می‌دهد. یکی از این دوربین‌ها که برای کارهای رصد آماتوری مناسب است دوربین  $20 \times 60$  می‌باشد. اگر فاصله‌ی کانونی عدسی چشمی این دوربین  $2$  سانتی‌متر باشد، فاصله‌ی کانونی عدسی شیئی آن چند سانتی‌متر خواهد بود؟

۶۰ (۴)

۴۰ (۳)

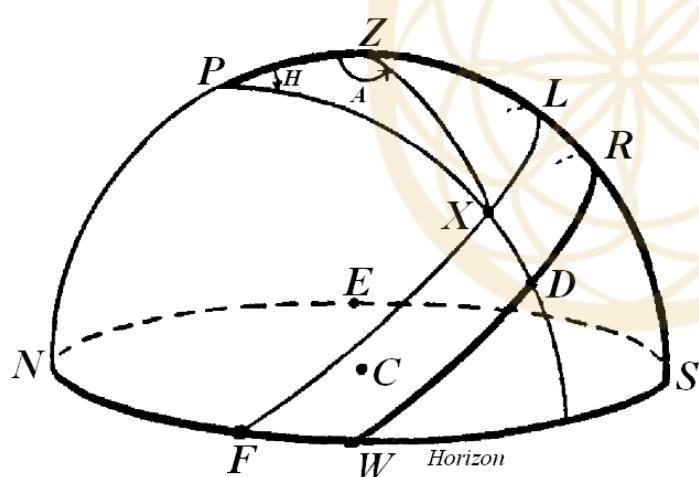
۲۰ (۲)

۱۲ (۱)



۱۱) میل ستاره‌ای که در ارتفاع  $37^{\circ}$  و سمت  $23^{\circ}$  از دید ناظری در تهران ( $N\ 51^{\circ}E$  و  $35^{\circ}$ ) رویت می‌شود را محاسبه کنید.

راهنمایی: از شکل رویرو می‌توانید استفاده کنید.



$-43^{\circ}$  (۴)

$25,6^{\circ}$  (۳)

$50,0^{\circ}$  (۲)

$61,4^{\circ}$  (۱)

۱۲) طول موج تابش زمینه‌ی کیهان بر حسب متر به کدام گزینه نزدیک‌تر است؟

$5.3 \times 10^{-9}$  (۴)

$5.3 \times 10^{-3}$  (۳)

$2.7$  (۲)

$2.7 \times 10^{-3}$  (۱)

۱۳) در یک برنامه‌ی رصد که با هدف محاسبه **ZHR** (آهنگ ساعتی سرسویی) بارش شهابی ترتیب داده می‌شود؛ کدام یک از کارهای زیر از اهمیت کمتری برخوردار است؟

(۱) تقسیم قسمت‌های مختلف آسمان بین را صدان و مشاهده و ثبت داده‌های هر قسمت توسط افراد متفاوت.

(۲) عکس برداری طولانی مدت بوسیله‌ی تلسکوپ از مرکز بارش.

(۳) مطالعه‌ی مرکز بارش و زمان اوج بارش پیش از آغاز رصد.

(۴) انتخاب موقعیت مناسب جغرافیایی برای رصد.

۱۴) کدامیک از موارد زیر در مورد پدیده‌ی جذرورم نادرست است:

(۱) جذرورم در زمان‌های متفاوت یک ماه قمری متفاوت است.

(۲) در سواحل شمالی ایران پدیده‌ی جذرورم دیده نمی‌شود.

(۳) جذرورم به ماه و خورشید وابسته است.

(۴) جذرورم مستقل از عرض جغرافیایی ناظر است.

۱۵) فرض کنید پتانسیل گرانشی یک جرم نقطه‌ای به جرم  $M$  در فاصله‌ی  $r$  از آن، به جای قانون متعارف گرانش نیوتونی که به صورت  $SI$   $\varphi = GM_{\odot}/r$  است به صورت  $\varphi = \sqrt{GM_{\odot}A_s} \ln(r)$  باشد. که در آن  $A_s$  ثابت است و مقدار آن در واحدهای  $SI$  برابر است با  $A_s = 10^{-5}$  سرعت دورانی دو سیاره به جرم‌های  $m$  و  $2m$  (جرم زمین است) که به ترتیب در مدارهایی دایره‌ای با شعاع‌های  $r_1 = 1AU$  و  $r_2 = 2AU$  حول ستاره‌ای به جرم خورشید در حال دوران هستند؛ به ترتیب چند کیلومتر بر ثانیه است؟

(۱) ۱۱۰ و ۶

(۲) ۲۲۰ و ۳۰ و ۶۰

(۳) ۲۲۰ و ۲۲۰

(۴) ۱۱۰ و ۲۲۰

۱۶) دو کهکشان به فاصله‌ی یک مگاپارسک از یکدیگر قرار دارند و جرم آنها بترتیب  $M_2 = 2 \times 10^{10} M_{\odot}$  و  $M_1 = 10^{10} M_{\odot}$  است. کهکشان‌ها را نقطه‌ای فرض کنید و از وجود ماده‌ی تاریک صرفنظر کنید.

کمترین مقدار سرعت فرار برای یک ستاره که در نقطه‌ای روی خط واصل بین این دو کهکشان قرار گرفته است تقریباً چند کیلومتر بر ثانیه خواهد بود؟

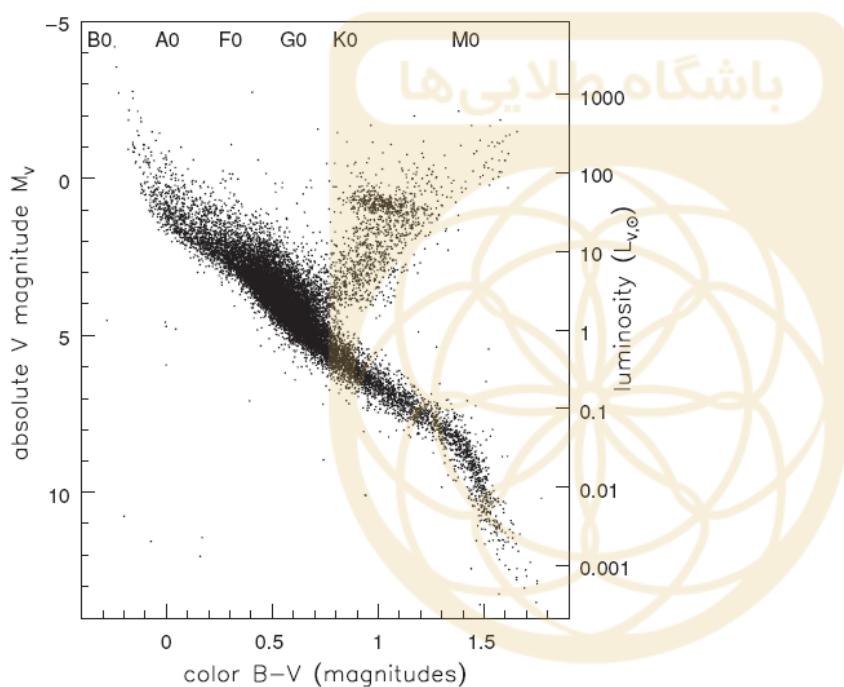
۲۲۰ (۴)

۷۵ (۳)

۲۵ (۲)

۱۰ (۱)

۱۷) نمودار قدر-رنگ (هرتزپرانگ-راسل) مربوط به ستاره‌های قابل مشاهده‌ی اطراف خورشید در شکل زیر نشان داده شده است. کدام گزینه در مورد علت کم بودن ستاره‌ها در ناحیه‌ی قرمز رنگ صحیح است؟



(۱) درخشنسگی ستاره‌های قرمزتر کم است و آشکارسازی آنها دشوار است.

(۲) بسیاری از ستاره‌های قرمز رنگ با ادغام با یکدیگر تبدیل به ستاره‌های نوع G می‌شوند.

(۳) اساساً فراوانی ستاره‌های قرمز رنگ کمتر از ستاره‌های نوع G ولی بیشتر از ستاره‌های آبی رنگ است.

(۴) وجود نوارهای مولکولی زیاد در طیف ستارگان قرمزتر.

۱۸) برای کدام دسته از ستاره ها قدر مطلق مرئی کمترین اختلاف را با قدر مطلق بولومتریک دارد؟

۱) ستارگانی که مقدار فلزیت (متالیسیتی) آنها بسیار کم است.

۲) ستارگان با دمای سطحی متوسط.

۳) ستارگان با دمای سطحی زیاد و نزدیکتر از ۱۰ پارسک به خورشید.

۴) ستارگان با دمای سطحی کم و نزدیکتر از ۱۰ پارسک به خورشید.

۱۹) شکل زیر که تقسیم بندی انواع کهکشان ها را بر حسب شکل ظاهری شان نشان می دهد؛ به رشته های هابلی معروف است. کدام یک از روابط همبستگی زیر بین خواص فیزیکی کهکشان ها و شکل آنها برقرار نیست؟



۱) اندازه و جرم کهکشان ها روند خاصی را از چپ به راست نشان نمی دهد.

۲) آهنگ تشکیل ستاره ای در کهکشان ها از چپ به راست کاهش می یابد.

۳) کسر جرمی گاز هیدروژن خشی در کهکشان ها از چپ به راست افزایش می یابد.

۴) شاخص رنگ ( $B-V$ ) کهکشان ها از چپ به راست کاهش می یابد.

(۲۰) در یک خوشی کروی، ستاره‌ها از طریق نیروی گرانش با هم برهمنش می‌کنند. یک برهمنش قوی بین دو ستاره در فاصله‌ای رخ می‌دهد که انرژی گرانشی بین آن دو ستاره تقریباً برابر با انرژی جنبشی آنها شود. فرض کنید در یک خوشی کروی، چگالی عددی متوسط ستاره‌ها برابر با  $1000$  ستاره بر پارسک مکعب است. اگر سرعت متوسط حرکت ستاره‌ها در این خوشی کروی  $10 \text{ km/s}$  باشد چه مدت طول می‌کشد تا یک ستاره با ستاره‌ای دیگر برهمنش قوی داشته باشد؟ فرض کنید جرم همهٔ ستاره‌ها برابر جرم خورشید است.

۴۰ میلیارد سال

۴ میلیارد سال

۴۰۰ میلیون سال

۱۰ میلیون سال

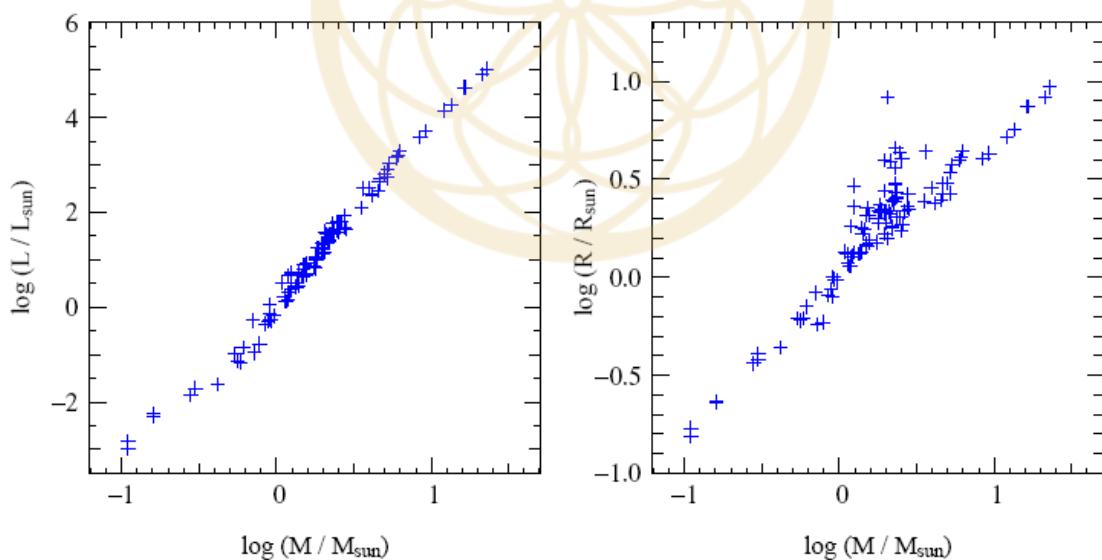
(۲۱) نسبت نیروی گرانشی وارد بر ماه از طرف خورشید به نیروی گرانشی وارد بر ماه از طرف زمین به کدام گزینه نزدیک‌تر است؟

۰,۲ (۴)

۲ (۳) ۲۰ (۲)

۲۰۰ (۱)

(۲۲) در شکل‌های زیر نمودار جرم-درخشندگی و جرم-شعاع تعدادی از ستاره‌های اطراف خورشید نشان داده شده است. اگر رابطه‌ی درخشندگی-شعاع به صورت  $L \propto R^x$  باشد؛ مقدار  $x$  به کدام گزینه نزدیک‌تر است؟



۷,۶ (۴)

۵,۴ (۳)

۳,۲(۲)

۲,۳(۱)

۲۳) کدامیک از عبارات زیر در مورد خوشهای کروی صحیح است؟

۱) در یک خوشی کروی معمولی در کهکشان ما، امکان ندارد ستاره‌ای از رده‌ی طیفی K وجود داشته باشد.

۲) برای تعیین فاصله‌ی خوشهای کروی تا فاصله‌ی کمتر از ۳ مگا پارسک از قانون هابل می‌توان استفاده کرد.

۳) فلزیت خوشهای کروی معمولاً کمتر از فلزیت خورشید است.

۴) خوشهای کروی در کهکشان راه شیری عمدتاً در قرص کهکشان توزیع شده‌اند.

۲۴) اطلاعاتی از دو کهکشان از یک خوش کهکشانی نزدیک به ترتیب به شرح زیر داده شده است:

$$\text{شار دریافتی روی زمین بر حسب } L_I = 5,39 \times 10^{-39} \text{ watt} \quad \text{و} \quad b_I = 5 \times 10^{-12} \text{ درخشندگی بر حسب} \\ \frac{\text{watt}}{\text{m}^2} \quad \text{در } b_2 = 2,54 \times 10^{-12} \text{ و} \quad v_I = 100 \text{ km/s} \quad \text{و} \quad v_2 = 150 \text{ و} \quad L_2 = 2,73 \times 10^{-37}$$

فاصله تقریبی این خوش از ما به بر حسب مگا پارسک به کدام عدد نزدیک‌تر است؟

۷۰ (۴)

۳۰ (۳)

۷ (۲)

۳ (۱)

۲۵) یک گیرنده رادیویی روی دکلی وسط یک دریاچه‌ی آرام نصب می‌شود تا امواج رادیویی را از ماهواره‌ای در حال پخش به دور زمین دریافت کند. ماهواره از افق طلوع کرده و بالای سطح افق پیش می‌رود و شدت آن به صورت دوره‌ای تغییر می‌کند. وقتی ماهواره  $30^\circ = \theta$  بالای افق قرار دارد؛ شدت سیگنال بیشینه است و در  $60^\circ = \theta$  دوباره بیشینه دوم به وجود می‌آید. طول موج سیگنال ماهواره چند متر است؟ (فرض کنید گیرنده در ارتفاع ۴ متری بالای سطح دریاچه قرار دارد)

۴ (۴)

۱ (۳)

۰,۴ (۲)

۰,۱ (۱)

۲۶) فشار جو مریخ  $0,005$  برابر فشار جو زمین است. قطر مریخ نیز تقریباً نصف قطر کره زمین و چگالی زمین و مریخ بر حسب  $kg/m^3$  به ترتیب  $5,5 \times 10^3$  و  $4,0 \times 10^3$  است. نسبت جرم‌های جو مریخ به جو زمین به کدام عدد نزدیک‌تر است؟

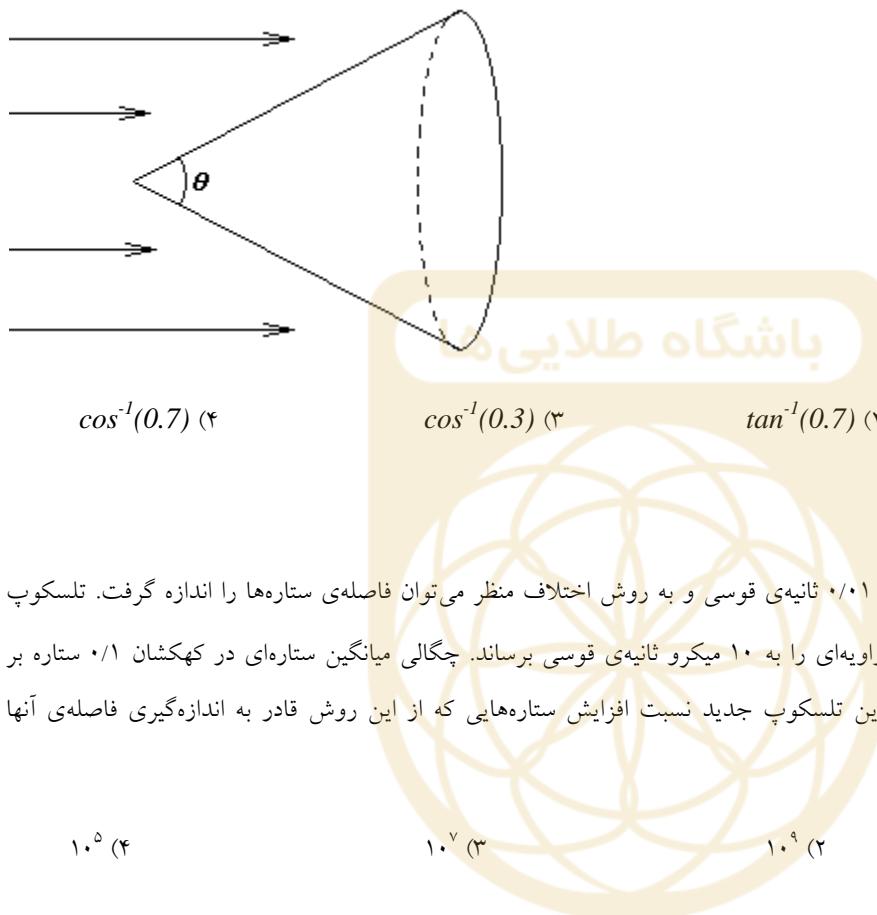
$4,0 \times 10^{-2}$  (۴)

$4,0 \times 10^{-3}$  (۳)

$4,0 \times 10^{-4}$  (۲)

$4,0 \times 10^{-5}$  (۱)

۲۷) یک سفینه فضایی مخروطی شکل از فشار تابشی خورشید برای دور کردن خود از خورشید استفاده می‌کند. محور مخروط دقیقاً از مرکز خورشید عبور می‌کند. معمولاً برای اینکه سفینه شتاب بیشتری پیدا کند سطح مخروطی سفینه را با ماده‌ای که بازتاب زیادی دارد می‌پوشانند. اما پس از ساخت سفینه متوجه می‌شوند که برخلاف انتظارشان شتاب عملاً  $30\%$  کاهش یافته است. زاویه راس این مخروط چقدر است:



۲۸) در تلسکوپ‌های زمینی با دقت  $10^0$  ثانیه‌ی قوسی و به روش اختلاف منظر می‌توان فاصله‌ی ستاره‌ها را اندازه گرفت. تلسکوپ فضایی *Gaia* قرار است این دقت زاویه‌ای را به  $10^{-10}$  میکرو ثانیه‌ی قوسی برساند. چگالی میانگین ستاره‌ای در کهکشان  $10^{10}$  ستاره بر پارسک مکعب است. با استفاده از این تلسکوپ جدید نسبت افزایش ستاره‌ای که از این روش قادر به اندازه گیری فاصله‌ی آنها خواهیم شد؛ چقدر خواهد بود؟

$$10^5 \quad (4) \qquad 10^7 \quad (3) \qquad 10^9 \quad (2) \qquad 10^{11} \quad (1)$$

۲۹) مقدار ثابت هابل که توسط ادوین هابل در دهه‌ی ۲۰ میلادی اندازه گیری شده بود برابر با  $550 \text{ km/s}/Mpc$  بود. بر اساس این اندازه گیری عمر عالم بر حسب میلیارد سال به کدام عدد نزدیک‌تر می‌شد؟

$$1.4 \quad (4) \qquad 7.2 \quad (3) \qquad 14 \quad (2) \qquad 72 \quad (1)$$

۳۰) کوچک‌ترین جزئی از کهکشان امراء‌المسلسه یا آندرومدا که با تلسکوپ *VLBI* و تداخل سنج آن که به اندازه‌ی  $10^0$  ثانیه قوسی دیده می‌شود حدوداً چند پارسک خواهد بود؟

$$0.4 \quad (4) \qquad 0.04 \quad (3) \qquad 0.004 \quad (2) \qquad 0.0004 \quad (1)$$

(۳۱) اگر قرار باشد بین این دو پروتون نیروی هسته‌ای قوی برقرار شود؛ باید فاصله‌ی آنها در حدود  $d = 10^{-15}$  متر شود. دمایی که در آن همچوشی هسته‌ای بین دو پروتون بدون در نظر گرفتن اثرات کوانتومی اتفاق می‌افتد به کدام گزینه نزدیک‌تر است.

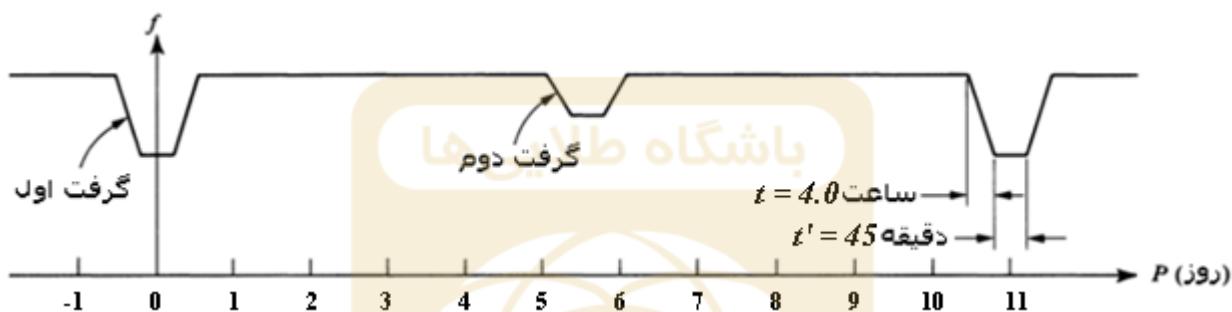
$$4) 4 \times 10^9 \text{ کلوین}$$

$$3) 1.5 \times 10^7 \text{ کلوین}$$

$$2) 4 \times 10^8 \text{ کلوین}$$

$$1) 1.5 \times 10^9 \text{ کلوین}$$

(۳۲) فاصله‌ی دو ستاره‌ی رشته‌ی اصلی در حدود فاصله‌ی خورشید تا ناهید ( $r = 1.0 \times 10^{11}$  متر) است. این دو مولفه یک دوتایی گرفتی را تشکیل می‌دهند و منحنی نوری آنها به شکل زیر است. با استفاده از اطلاعات شکل، شعاع مولفه‌ی پرنورتر دوتایی چند متر است.



۴) از منحنی نوری شعاع قابل محاسبه نیست

$$3) 7.5 \times 10^8$$

$$2) 6.6 \times 10^8$$

$$1) 6.6 \times 10^9$$

(۳۳) دو ستاره داریم که یکی قرمزتر از دیگری است. ستاره‌ی آبی  $10^{\circ}$  برابر ستاره‌ی قرمز جرم دارد، اما تابندگی آن  $10000$  برابر بیش‌تر است. این دوستاره در طول عمر خود  $10\%$  از جرم خود را به عنوان سوخت مصرف می‌کنند اگر هردو ستاره انرژی خود را از طریق همچوشی هسته‌ای هیدروژنی تامین کنند و ستاره‌ی قرمز  $15$  میلیارد سال عمر کند، ستاره‌ی آبی چند سال عمر خواهد کرد؟

۴) این دو ستاره عمر یکسانی خواهند داشت

۳)  $1500$  میلیون سال

۲)  $150$  میلیون سال

۱)  $15$  میلیون سال

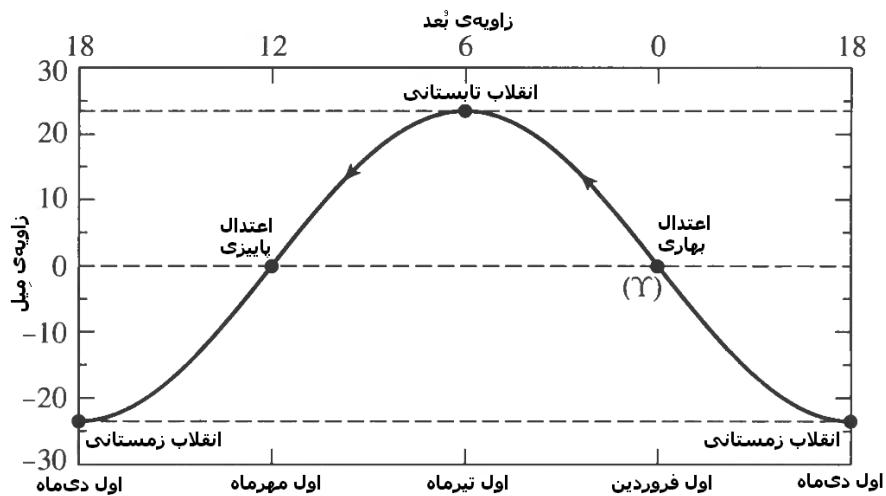
(۳۴) در تاریخ‌های ۷ خردادماه و ۲۳ تیرماه در ساعت ۱۳:۴۵ (ساعت اذان به وقت مکه) در هر کجا‌ای که باشیم، اگر امتداد سایه‌ی چوبی را روی زمین ثبت کنیم؛ جهت قبله را بدست خواهیم آورد. عرض جغرافیایی مکه چقدر است؟(راهنمایی: از شکل صفحه‌ی بعد استفاده کنید)

$$4) 23,5^{\circ}$$

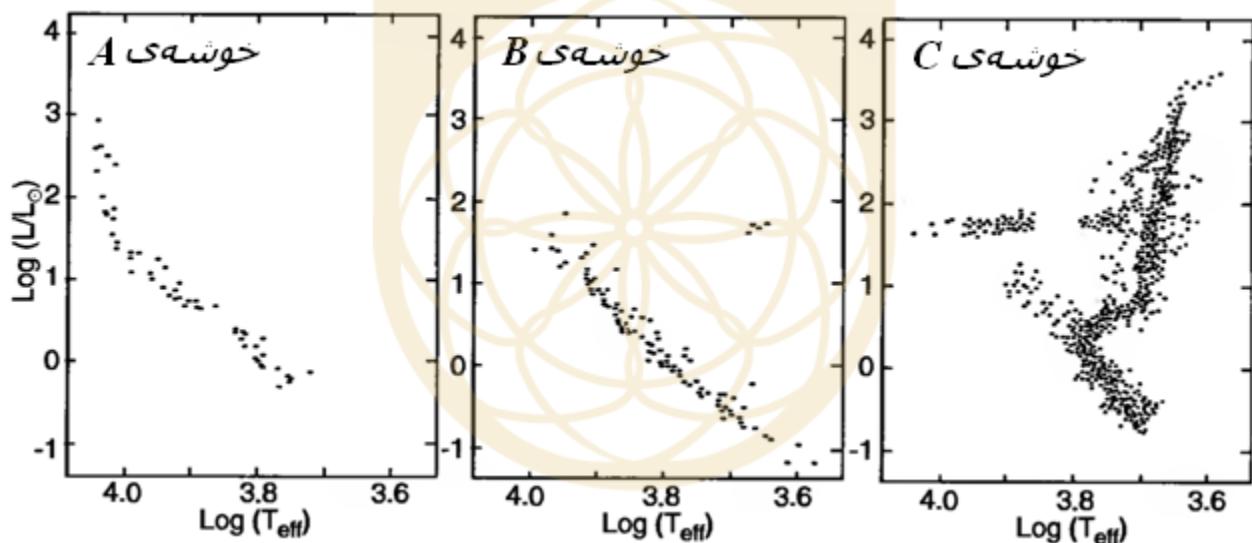
$$3) 20,5^{\circ}$$

$$2) 15,5^{\circ}$$

$$1) 10,5^{\circ}$$



(۳۵) با استفاده از اطلاعات موجود در نمودارهای  $H-R$  مربوط به سه خوشه‌ی ستاره‌ای زیر؛ پاسخ دهید. کدام گزینه نادرست‌تر است؟



۱) خوشه‌ی  $C$  پیرترین خوشه است.

۲) خوشه‌ی  $A$  جوان‌تر از خوشه‌ی  $B$  است.

۳) عمر ستاره‌های با درخشندگی کم‌تر طولانی‌تر است.

۴) درباره‌ی عمر ستاره‌هایی که از رشته‌ی اصلی خارج می‌شوند چیزی نمی‌توان گفت.