

دفترچه سوالات

هفتمین المپیاد نجوم و اختر فیزیک کشور

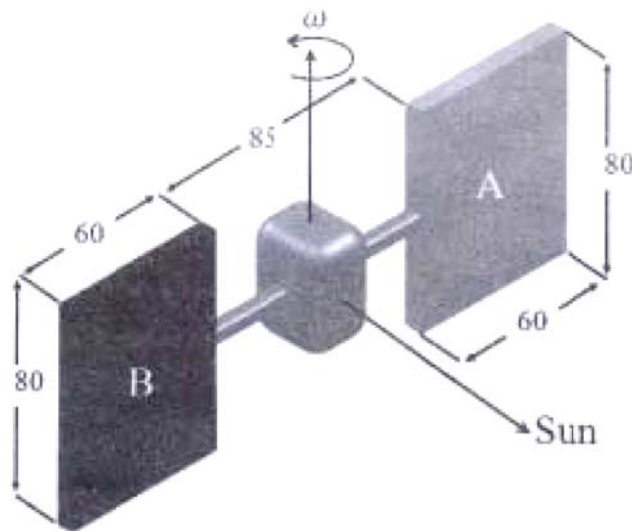
تذکرات پیش از آزمون:

- ۱- ضمن آرزوی موفقیت برای شما داوطلب گرامی، خواهشمندیم به موارد زیر توجه فرمایید:
۱- لطفاً مشخصات، کد آموزشگاه و کد دانش آموزی خود را آن طوری که در پاسخ نامه از شما خواسته شده، به دقت در محل مربوط بنویسید.
- ۲- لطفاً در پر کردن ردیف مربوط به تاریخ تولد دقت کنید.
- ۳- کد دفترچه سؤال شما (۱) اس که لازم است این عدد را در پاسخ نامه در محل مربوط علامت بزنید. در غیر این صورت پاسخ نامه ی شما تصحیح نخواهد شد توجه کنید، کد دفترچه سؤال شما که در بالای هر صفحه نوشته شده، با کد اصلی که در این صفحه است برابر باشد.
- ۴- این آزمون ۳۹ سؤال چند گزینه ای و ۸ مسئله ی کوتاه دارد و وقت آن ۲۴۰ دقیقه است.
- ۵- استفاده از ماشین حساب مهندسی که قابل برنامه ریزی نیست، مجاز است.
- ۶- استفاده از جدول های نجومی، اطلس ها و الماناک ها به هر شکل که باشند، مجاز نیست.
- ۷- در قسمت سؤال های چند گزینه ای، پاسخ های غلط نمره ی منفی دارند. هر سؤال فقط یک جواب درست دارد. علامت زدن بیش از یک گزینه برای یک سؤال، نمره ی منفی را دو برابر خواهد کرد؛ حتی اگر یکی از گزینه های علامت زده شده درست باشد.
- ۸- پاسخنامه را تمیز نگه دارید از تا کردن آن خودداری کنید. فقط در آنجایی که از شما خواسته شده، چیزی بنویسید یا علامت بزنید. هرگز در پشت پاسخ نامه چیزی ننویسید. هر نوشته یا علامت نامربوط، ممکن است دستگاه علامت خوان را به اشتباه بیاندازد.
- ۹- به همراه داشتن تلفن همراه یا هر گونه وسیله ی ارتباطی دیگر مجاز نیست.
- ۱۰- نتایج این مرحله از آزمون المپیاد، اواخر اسفند ماه اعلام خواهد شد.

ثابت های فیزیکی و نجومی

$6/67 \times 10^{-11} m^2 kg^{-1} s^{-1}$	ثابت جهانی گرانش	G
$5/67 \times 10^8 W m^2 K^{-2}$	ثابت استفان بولتزمن	kg
$6/63 \times 10^{-33} Js$	ثابت پلانک	h
$3 \times 10^8 ms^{-1}$	سرعت نور	c
$365/24 days$	سال نجومی	
$365/24 days$	سال اعتدالی	
$3/09 \times 10^{16} m$	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}
$6/38 \times 10^6 m$	شعاع زمین	R_{\oplus}
$7/15 \times 10^7 m$	شعاع مشتری در استوا	
$1/74 \times 10^6 m$	شعاع ماه	
$3/84 \times 10^8 m$	شعاع مداری ماه	
$1/99 \times 10^{27} kg$	جرم خورشید	M_{\odot}
$5/97 \times 10^{22} kg$	جرم زمین	M_{\oplus}
$1/90 \times 10^{27} kg$	جرم مشتری	
$5/79 \times 10^6 kg$	دمای خورشید	T_{\odot}
$3/85 \times 10^{26} W$	درخشندگی خورشید	L_{\odot}
$1/37 \times 10^2 W m^{-2}$	ثابت خورشیدی	
$2/54 cm$	اینچ	in
$-36/8$	قدر ظاهری خورشید	m_{\odot}
$13/7$	قدر ظاهری ماه بدر	
$10^{10} years$	عمر خورشید	
$70 Ks^{-1} Mpc^{-1}$	ثابت هابل	$H.$
$1/60 \times 10^{-19} J$	الکترون ولت	eV

(۱) هنگامی که نور به سطح یک جسم برخورد می‌کند. فوتون‌ها به واسطه‌ی تغییر تکانه‌ی خطی خود، بر سطح نیرو وارد می‌کند. این نیرو که تنها ناشی از تابش است $\frac{1}{c}$ نیروی تابشی نامیده می‌شود. همچنین انرژی فوتون‌ها از رابطه‌ی $E = pc$ بدست می‌آید. در این رابطه، P اندازه حرکت خطی فوتون‌ها و C سرعت نور است. ماهواره‌ی فضایی را در نظر بگیرید که به دور زمین می‌چرخد و به دو سطح A و B که هر دو در جهت عمود بر تابش خورشید قرار دارند، مجهز است به طوری که سطح A بازتابنده‌ی کامل نور و سطح B جذب کننده‌ی کامل نور است. گشتاور ناشی از نیروی تابشی، چند نیوتن متر و جهت آن نسبت به جهت نشان داده شده در شکل چگونه است؟ ابعاد در شکل به سانتی متر است.



(ج) موافق $2/2 \times 10^{-6}$

(ب) موافق $9/3 \times 10^{-7}$

(الف) موافق $1/6 \times 10^{-6}$

(و) مخالف $2/2 \times 10^{-6}$

(ه) مخالف $9/3 \times 10^{-7}$

(د) مخالف، $1/6 \times 10^{-6}$

(۲) شماره گذاری اجرام موجود در فهرست NGC بر اساس افزایش بعد است. یعنی اولین جرم این فهرست جرمی است که کمترین بعد را دارد و از آن پس با افزایش بعد، سایر اجرام شماره گذاری می‌شوند. با توجه به اینکه این فهرست در بر گیرنده‌ی ۷۸۴۰ جرم غیر ستاره‌ای است. مکان $NGC 4826$ کدام یک از گزینه‌های زیر می‌تواند باشد؟

(ب) $\alpha = 06^h.1^m, \delta = +23^\circ 19'$

(الف) $\alpha = 2^h 38^m, \delta = -19^\circ 3'$

(د) $\alpha = 30^h.6^m, \delta = -31^\circ 55'$

(ج) $\alpha = 12^h 57^m, \delta = +21^\circ 47'$

(۳) چگالی جرمی نشانه‌ی کیهان به صورت $P_r = \alpha c^m G^n H^p$ که در آن G ثابت گرانش نیوتن، H ثابت هابل، c سرعت نور و α ثابتی بدون بعد است. کدام گزینه درست است؟

(الف) $p = 1$ ، $m = 2$ ، $n =$

(ب) $p = -2$ ، $m = -1$ ، $n =$

(ج) $p = -2$ ، $m = 0$ ، $n =$

(د) $p = -2$ ، $m = 0$ ، $n =$

(ه) $p = -2$ ، $m = -2$ ، $n =$

(و) $p = 2$ ، $m = 0$ ، $n =$

۴) خط طیفی آلفای اتم هیدروژن (H_{α}) تابش شده از یک ستاره که طول موج آن در آزمایشگاه ۶۵۶/۱ نانومتر است، از طریق طیف‌سنجی اندازه‌گیری شده است. طول موج H_{α} اندازه‌گیری شده در دو نقطه مقابل هم در استوای ستاره به اندازه 9×10^{-11} با هم اختلاف دارند. با فرض این که این اختلاف به خاطر دوران ستاره باشد، دوره‌ی تناوب چرخش این ستاره به کدام گزینه نزدیکتر است؟ (قطر ستاره را $1/4 \times 10^9 m$ و محور دوران ستاره منطبق بر صفحه کره‌ی سماوی فرض کنید)

الف) ۵۰ روز ب) ۳۵ روز ج) ۲۵ روز د) ۲۰ روز ه) ۱۵ روز

۵) اطلاعات مربوط به دو ستاره‌ی A و B برای ناظر زمینی در جدول زیر داده شده‌اند. اگر می‌توانستیم به ستاره A سفر کنیم. قدر ظاهری B را در آسمان آن جا چه عددی اندازه می‌گرفتیم؟

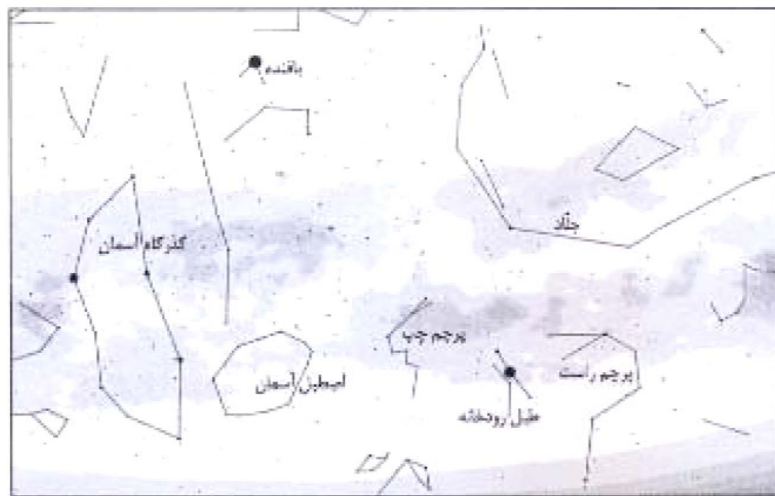
قدر مطلق	ستاره A	ستاره B
۴/۵	۴/۵	۱/۵
قدر ظاهری	-۰/۵	۱/۵
میل	+۳۰°	+۴۵°
بعد	۱۳۶	۴۶°

الف) ۴/۴۳ ب) ۱/۴۳ ج) ۲/۶۷ د) ۱/۶۷

۶) منجمی با یک تلسکوپ نیوتنی ۶ اینچ که فاصله‌ی کانونی آن ۶۰ سانتی متر است، می‌خواهد کمر بند جبار را مشاهده کند. برای اینکه کمر بند جبار کاملاً در میدان دید او قرار گیرد، باید از کدام چشمی استفاده کند؟ ($FOV = 45^\circ$)

الف) ۵ میلی متری ب) ۱۰ میلی متری ج) ۲۵ میلی متری د) ۴۰ میلی متری

۷) صویری که مشاهده می‌کنید، نشان دهنده‌ی بخشی از آسمان است که مثلث تابستانی در آن قرار گرفته است. در این تصویر صورت‌های فلکی به شکلی که تمدن‌های قدیمی کره‌ی می‌شناخته‌اند، مشخص شده است. ستاره‌ی دُئب در کدام صورت فلکی کره‌ای قرار دارد؟



الف) اصطبل آسمان ب) طبل رودخانه ج) گذرگاه آسمان د) بافنده ه) جلاد

۸) ابوریحان بیرونی در انتهای کتاب «اسطرلاب» فصلی در خصوص محاسبه‌ی محیط زمین دارد. و در این فصل روشی را معرفی می‌کند که در آن با استفاده از میزان افت (مقدار پایین آمدن افق نسبت به حالت عادی) می‌توان شعاع زمین را محاسبه کرد. او پس از معرفی این روش از بلندترین کوهی که بر روی زمین قرار دارد نام می‌برد و می‌گوید: «محاسبه نشان می‌دهد که مقدار افت افق بر قله‌ی کوهی به این بلندی، باید تقریباً سه درجه باشد و در مسائلی از این دست، باید به تجربه و امتحان متوسل شد و کامیابی جز از جانب خداوند توانای دانا نیست» با توجه به این گفته‌ی ابوریحان، او ارتفاع بلندترین کوه را چقدر تصور می‌کرده است؟

- الف) ۳۰۰۰ متر (ب) ۹۰۰۰ متر (ج) ۲۰ کیلومتر (د) ۵۰ کیلومتر (ه) ۹۰ کیلومتر (و) ۳۰۰ کیلومتر

۹) مجموع زوایای داخلی مثلث تابستانی ۳/۳۷ رادیان و مجموع زوایای داخلی مثلث زمستانی ۳/۲۶۳ رادیان است. با فرض اینکه ستاره‌ها به صورت همگن توزیع شده باشد. نسبت تعداد ستاره‌های درون مثلث تابستانی به ستاره‌های درون مثلث زمستانی چقدر است؟

- الف) ۱/۴ (ب) ۰/۷ (ج) ۱/۰۱ (د) ۰/۹۹ (ه) ۱/۲

۱۰) انحنای زمین ارسال امواج رادیویی و این آنتن‌های زمینی در فواصل طولانی محدود می‌کند. برای ارسال امواج رادیویی به فواصل طولانی تر، از یکی از لایه‌های جو به نام یون سپهر استفاده می‌شود. بدین ترتیب که آنت فرستنده امواج رادیویی را به سوی یون سپهر ارسال می‌کند این امواج پس از برخورد به یون سپهر به سمت زمین بازتاب می‌شوند و به آنتن گیرنده می‌رسد. با فرض آن که بازتاب از یون سپهر به صورت ؟ باشد و فقط از یک بار بازتابش استفاده کنیم، بیشترین فاصله‌ی دو آنتن گیرنده و فرستنده در روی زمین چه قدر می‌تواند باشد؟ (ارتفاع لایه‌ی بازتاب کننده یون سپهر را 110 km در نظر بگیرید و از ارتفاع آنتن‌های رادیویی صرف نظر کنید)

- الف) 1300 km (ب) 3500 km (ج) 1700 km (د) 7400 km

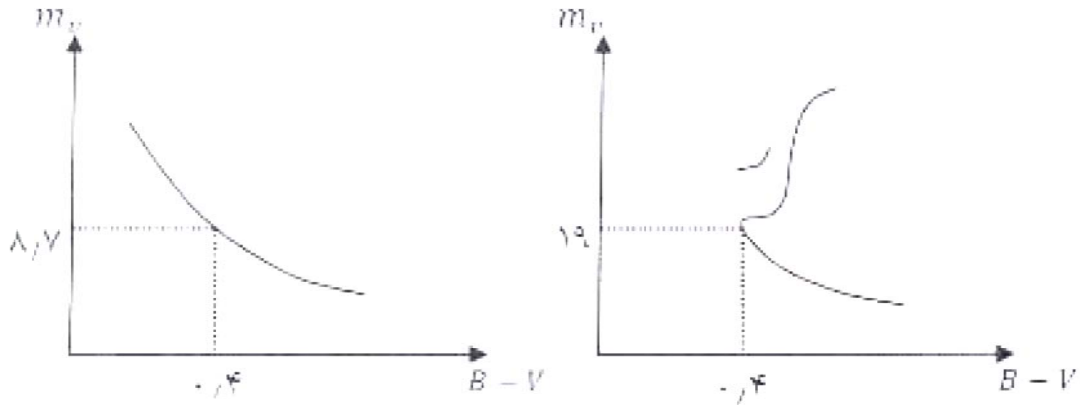
۱۱) خورشید هنگام غروب کمی بیضی وار مشاهده می‌شود. جهت قطر بزرگ‌ترین بیضی در شهری با عرض جغرافیایی ۵۱ درجه.....
الف) به افق زاویه ۵۱ درجه دارد. (ب) موازی افق است.
ج) به افق زاویه ۳۹ درجه می‌سازد. (د) عمود بر افق است.

۱۲) یک خوشه‌ی کهکشانی را در نظر بگیرید. فرض کنید هر کهکشان مانند یک ذره‌ی گاز ایده‌آل رفتار می‌کند. میانگین سرعت تصادفی کهکشان‌ها درون این خوشه‌ی کهکشانی تقریباً 100 km/s و چگالی تعدادشان 0.0039 Mpc^{-3} است. اگر جرم متوسط هر کهکشان $3 \times 10^{22}\text{ gr}$ باشد، چه فشار تقریبی را می‌توان به این خوشه‌ی کهکشانی نسبت داد؟

- الف) 10^{22} Pa (ب) $3 \times 10^{-17}\text{ Pa}$ (ج) $7 \times 10^6\text{ Pa}$ (د) $9 \times 10^{-20}\text{ Pa}$ (ه) $9 \times 10^6\text{ Pa}$

نمودار قدر ظاهری - رنگ برای دو خوشه‌ی ستار ای مطابق شکل های زیر به دست آمده است. کدام یک از

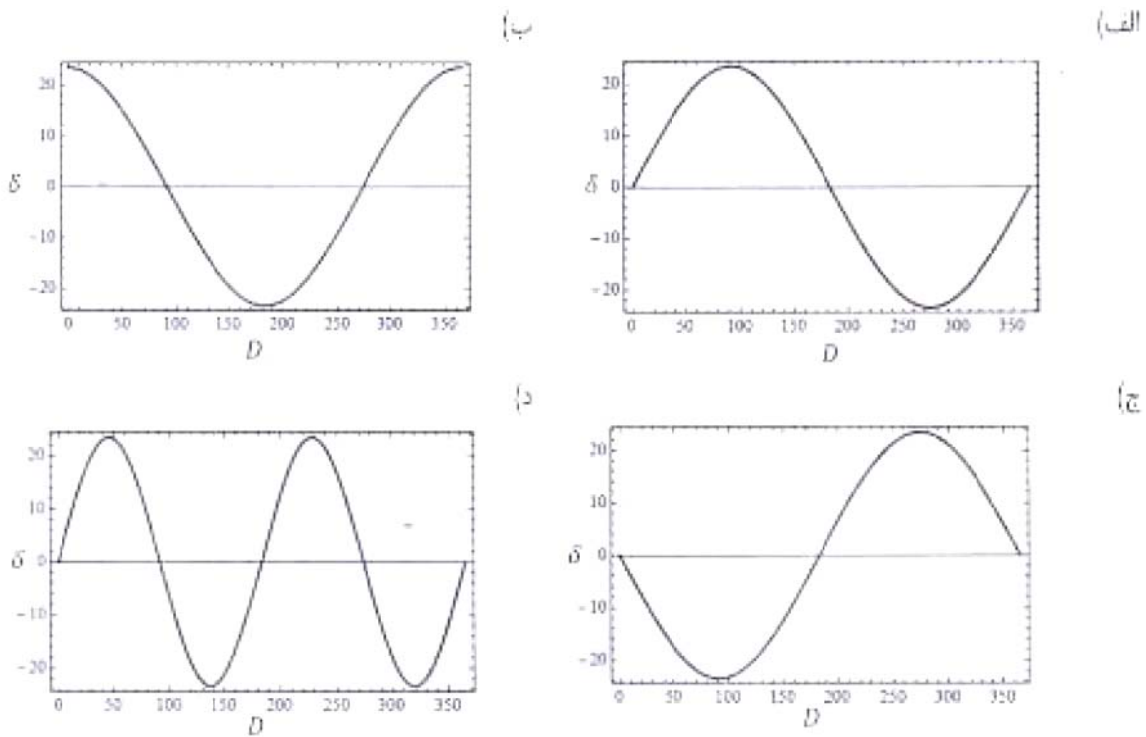
گزینه‌های زیر در مورد نوع و فاصله‌ی خوشه‌ها تا زمین درست است؟



- الف) خوشه‌ی ۱ بار، خوشه‌ی ۲ کروی و خوشه‌ی ۲ به زمین نزدیک‌تر است.
- ب) خوشه‌ی ۱ کروی، خوشه‌ی ۲ باز و خوشه‌ی ۲ به زمین نزدیک‌تر است.
- ج) خوشه‌ی ۱ باز، خوشه‌ی ۲ کروی و خوشه‌ی ۱ به زمین نزدیک‌تر است.
- د) خوشه‌ی ۱ کروی، خوشه‌ی ۲ باز و خوشه‌ی ۱ به زمین نزدیک‌تر است.

کدام یک از نمودارهای زیر نمایان گر میل خورشید $\langle \delta \rangle$ بر حسب روزهای سپری شده از آغاز سال شمسی

$\langle D \rangle$ است؟



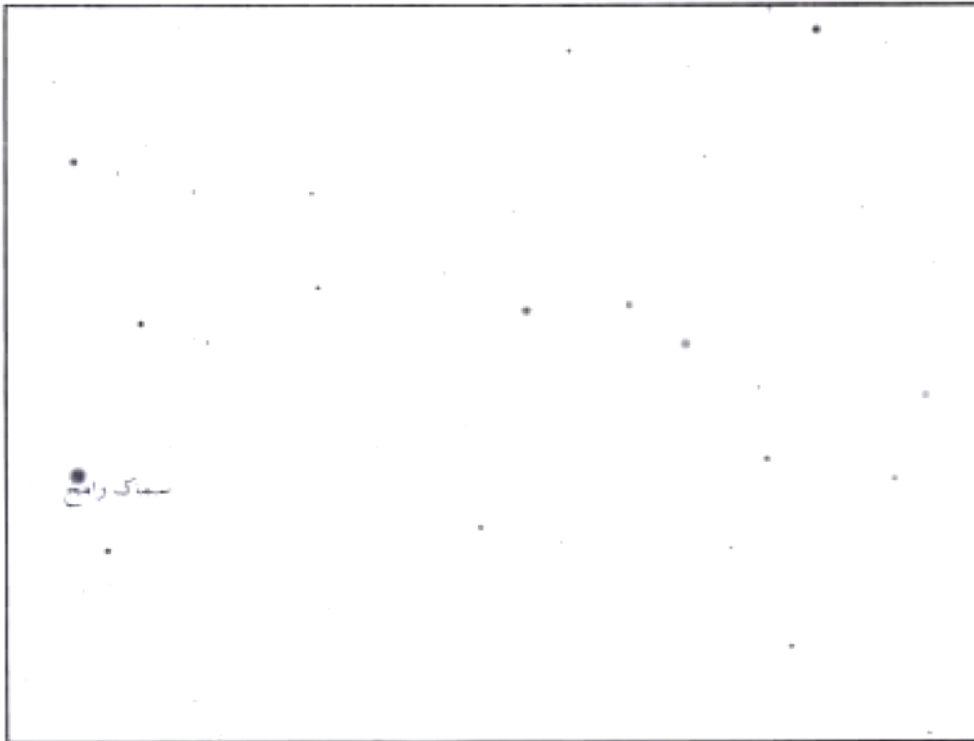
(۱۵)

کدام یک از گزاره‌های زیر درست نیست؟

- الف) در مدل استاندارد کیهان شناسی، کیهان در مقیاس‌های (بزرگتر ۱۰۰ از مگا پارسک) همگن و همسانگرد است.
- ب) طیف تابش زمینه‌ی کیهانی از طیف پلانک تبعیت می‌کند.
- ج) رصدها نشان می‌دهند که کم‌تر از ۵۰ درصد عالم از ماده‌ی درخشان تشکیل شده است.
- د) رصد ابرنواخترهای نوع Ia نشان می‌دهد که شتاب انبساط عالم منفی است.
- ه) در انبساط کیهانی، دمای کیهان با گذشت زمان کاهش می‌یابد.

(۱۶)

تصویر زیر بخشی از ستارهای آسمان را نشان می‌دهد که نام یکی از ستاره‌ها در آن مشخص شده است.



کدام یک از صورت‌های فلکی زیر در نقشه موجود نیست؟

ج) سنبله

ب) کلیل شمالی

الف) دب اکبر

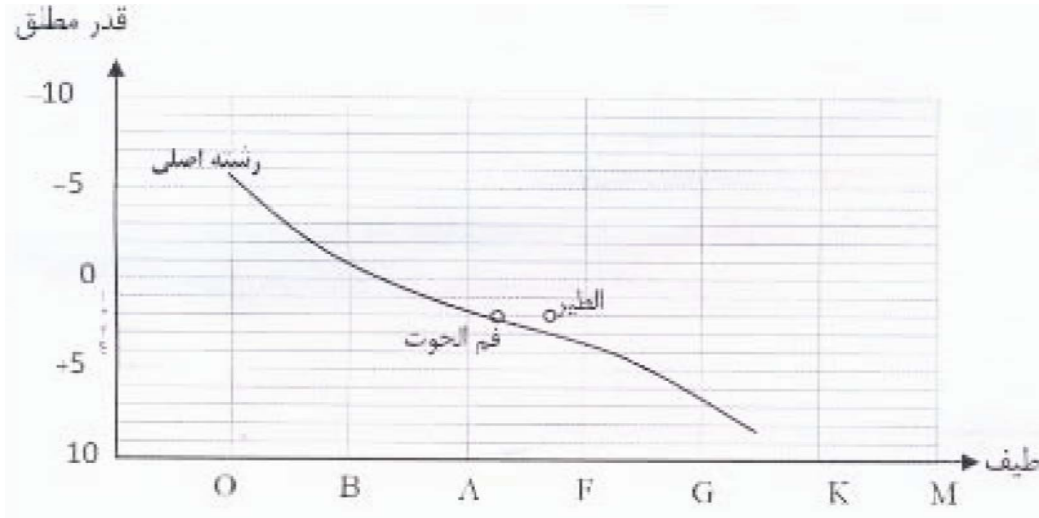
(۱۷)

بر اساس قانون انبساط هابل، سرعت نسبی دور شدن دو جسم که به واسطه R از یکدیگر قرار گرفته‌اند در

زمان حال به صورت $v = H.R$ است. با توجه به تعریف $t_H \equiv H^{-1}$ کدام گزینه نادرست است؟

- الف) سن کیهانی که همیشه با شتاب منفی منبسط شود از t_H کوچکتر است.
- ب) سن کیهانی که همیشه با شتاب مثبت منبسط شود از t_H بزرگتر است.
- ج) اگر شتاب انبساط کیهان صفر باشد، در آن صورت سن عالم برابر با t_H است.
- د) سن کنونی کیهان ما دقیقاً برابر با t_H است.

۱۸) قدر ظاهری برای ستاره ی فم الحوت ثبت شده است. چنانچه فم الحوت دورتر از ستاره ی الطیر باشد، با توجه به نمودار قدر مطلق - رنگ داده شده، قدر ظاهری ستاره ی الطیر کدام است؟



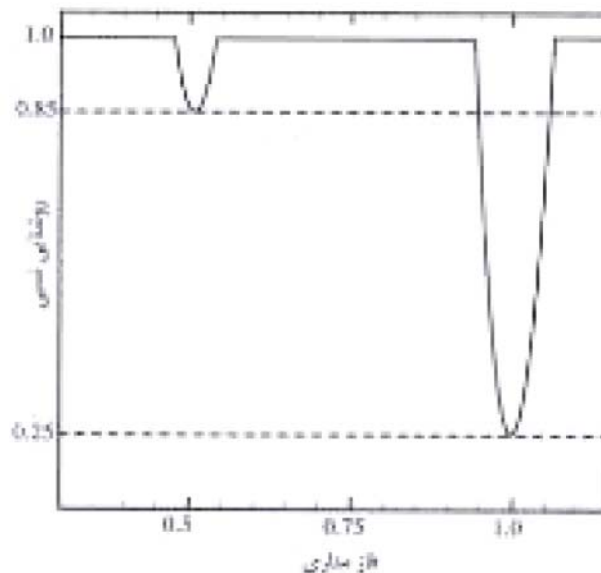
۲/۷ (د)

۱/۷ (ج)

۱/۵ (ب)

۰/۷ (الف)

۱۹) نمودار زیر منحنی نوری یک دوتایی رفتی را نشان می دهد. اگر ستاره ای که در کمینگی اولیه پوشانده می شود، یک ستاره ی خورشیدگون باشد، دمای سطح ستاره ی دیگر چه خواهد بود؟ (وقتی منظومه ی دوتایی کم ترین میزان روشنایی را داراست می گوئیم در کمینگی اولیه قرار دارد)



۶۲۰۰K (ج)

۷۵۰۰K (ب)

۸۱۰۰K (الف)

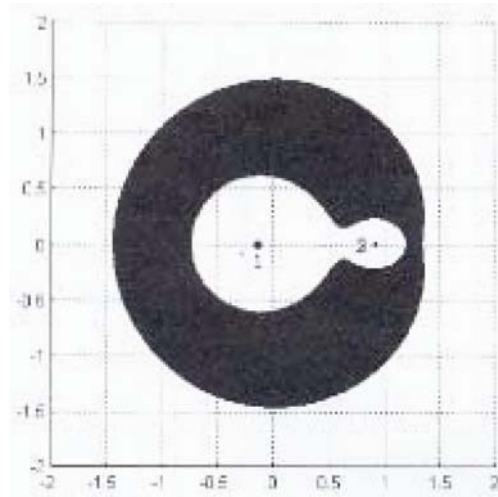
۲۹۰۰K (د)

۴۴۰۰K (د)

یک سیستم دوتایی متشکل از دو ستاره ی ۱ و ۲ در یک صفحه، مطابق شکل قرار دارند یک ستاره ی کوچک در فضای میان دو ستاره قرار دارد و در صفحه ی مداری دو ستاره حرکت می کند. حرکت سیاره به گونه ای است که:

$$V^2 = f(x, y)$$

که V سرعت جسم و تابعی از مکان است. در شکل داده شده، مقدار تابع f در نواحی سفید، مثبت و در نواحی تاریک، منفی است. کدام گزینه در مورد حرکت سیاره امکان پذیر نیست؟



- (الف) بسته به مقدار انرژی سیاره، سیاره گاهی به دور ستاره ی ۱ و گاهی به دور ستاره ی ۲ می گردد.
- (ب) سیاره همیشه به دور ستاره ی ۱ می گردد.
- (ج) سیاره همیشه به دور ستاره ی ۲ می گردد.
- (د) سیاره از این منظومه ی دوتایی فرار می کند.

در هزار سال گذشته، بسیاری از منجمین اسلامی نتایج رصدهای خود را در قالب « مریخ » منتشر کرده اند. محتوای زیج ها عموماً جدول های خسوف و کسوف، مقدار عددی توابع نجومی، تعدیل زمان، عرض های جغرافیایی، محاسبه ی سرعت میانگین خورشید و سیارات و ... بوده است. از مهم ترین زیج های دوره ی اسلامی می توان به زیج بتانی، زیج جامع از کوشیارگیلانی، زیج ایلخانی از خواجه نصیرالدین طوسی و زیج خاقانی از غیاث الدین جمشید کاشانی اشاره کرد. برای نمونه، عبدالرحمن خارنی در بخشی از زیج سنجرى (قرن ششم) سرعت زاویه ای میانگین خورشید در کره ی آسمان را بر حسب درجه بر روز، در دستگاه شصت گانی به صورت زیر گزارش کرده است:

$$۰^{\circ} : ۵۹ : ۰۸ : ۲۰ : ۲۳ : ۵۳ : ۰۴ : ۲۹ : ۴۰$$

باتوجه به این مقدار، سال اعتدالی چقدر است؟

- (الف) ۳۶۵ روز و ۵ ساعت و ۵۰ دقیقه
- (ب) ۳۶۵ روز و ۶ ساعت و ۱۰ دقیقه
- (ج) ۳۶۴ روز و ۹ ساعت و ۲۰ دقیقه
- (د) ۳۶۴ روز و ۲۲ ساعت و ۱۰ دقیقه
- (ه) ۳۵۴ روز و ۶ ساعت و ۴۰ دقیقه

(۲۲)

با یک دوربین عکاسی، تصویر زیر را از رد ستاره ها در افق شرقی تهیه کرده ایم. برای گرفتن این عکس شانر دوربین برای مدتی باز نگاه داشته ایم تا مسیر حرت ستاره ها نمایان شود. این عکس در جه عرض جغرافیایی گرفته شده است؟



ج) $65^{\circ}S$

ب) $55^{\circ}S$

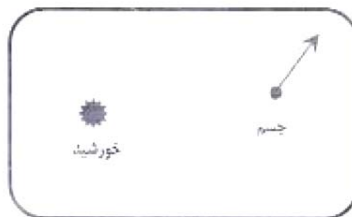
الف) $35^{\circ}S$

و) $55^{\circ}N$

ه) $35^{\circ}N$

د) $65^{\circ}N$

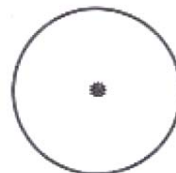
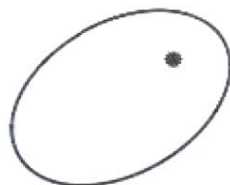
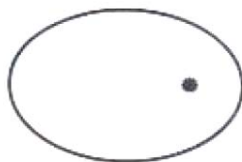
(۲۳) بردار کشیده شده در شکل، بردار سرعت یک جسم کوچک در منظومه ی شمسی را به سمت خورشید در یک لحظه نشان می دهد. شکل مدار این جسم کدام یک از گزینه های زیر می تواند باشد؟



ج)

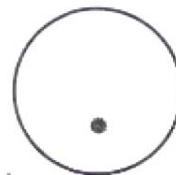
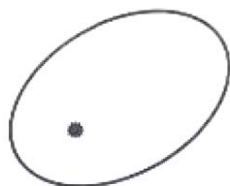
ب)

الف)

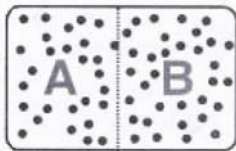


ه)

د)



(۲۴) ظرف شکل روبه رو از دو قسمت مساوی فرضی A و B تشکیل شده است.



که دارای حجم برابر هستند. ۹۹ ذره در این طرف قرار دارند و به طور تصادفی حرکت می کنند. در طول یک سال، مدت زمانی که همه ی ذرات فقط در قسمت A هستند و قسمت B کاملاً خالی است، به کدام عدد نزدیک تر است؟

- الف) 10^{-13} ثانیه (ب) 10^{-18} ثانیه (ج) 10^{-10} ثانیه (د) 10^{-2} ثانیه (ه) ۱ ثانیه

(۲۵) دو دنباله دار در مدارهای باز در منظومه ی شمسی در گردش هستند. مدار دنباله دار اول سهمی شکل و مدار

دنباله دار دوم هذلولی شکل است. زمانی که دو دنباله دار در فاصله ی برابر از خورشید قرار گرفته اند، سرعت دنباله دار اول 40 km/s و سرعت دنباله دار دوم 50 km/s نسبت به خورشید است. هنگامی که دنباله دار دوم در فاصله ی بی نهایت از خورشید قرار می گیرد (از گرانش خورشید خارج می شود)، سرعت آن چند کیلومتر بر ثانیه خواهد بود؟

- الف) ۴۰ (ب) ۳۰ (ج) ۳۱ (د) ۶۴ (ه) ۱۰

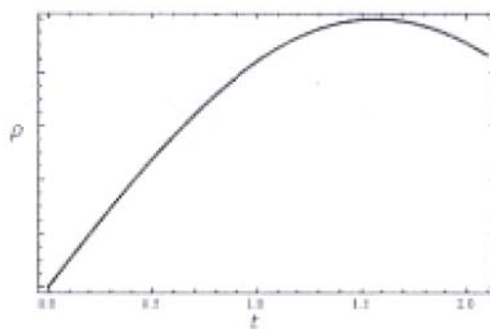
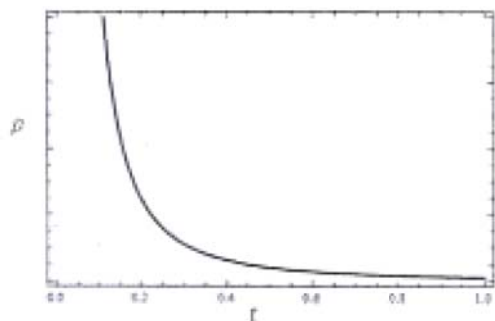
(۲۶) در دوره های از تحول کیهان، عالم عمدتاً از ماده ی غیر نسبیتی تشکیل شده باشد، نمودار چگالی عالم با زمان،

کدام گزینه است؟ فرض کنید ضریب مقیاس α ، که معیاری از شعاع عالم است، در آن دوران، با زمان رابطه ی زیر را دارد:

$$\alpha \propto t^3$$

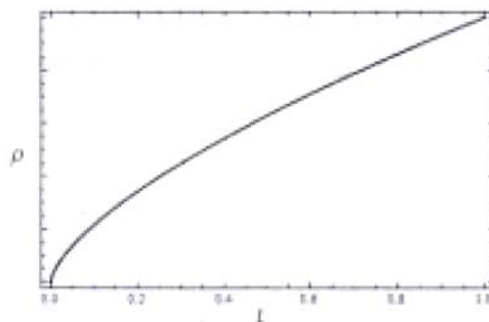
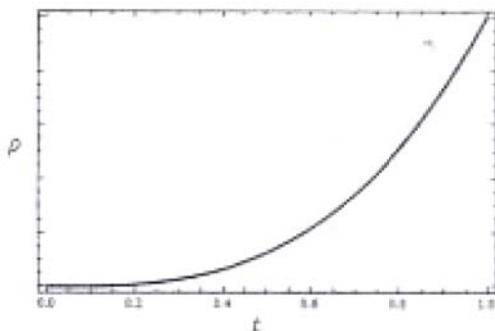
(ب)

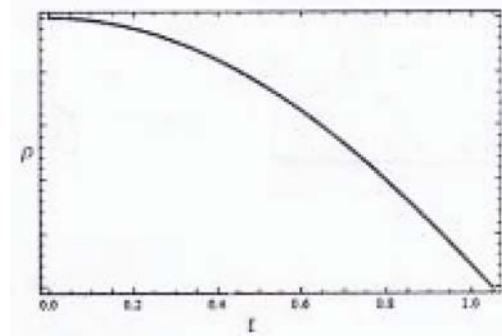
(الف)



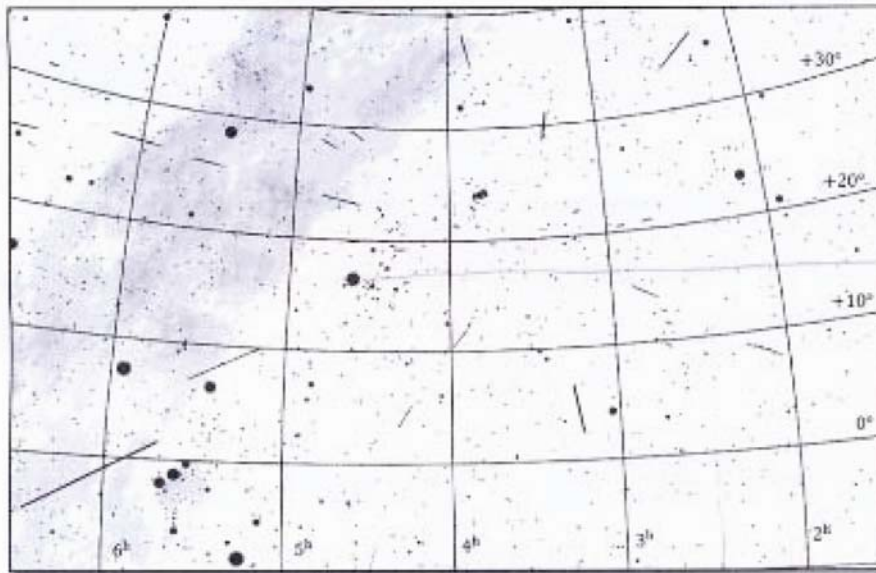
(د)

(ج)





(۲۷) وی نقشه‌ای که ملاحظه می‌کنید، ردهای مربوط به یک بارش شهابی رسم شده‌اند. این نقشه بوسیله‌ی خطوط هم بعد و هم میل درجه بندی شده و بعد و میل مربوط به هر یک از این خطوط بر روی آن نوشته شده است. بعد و میل تقریبی کانون بارش کدام است؟



- (الف) $\alpha = 2^h 30^m$ و $\delta = -20^\circ$
 (ب) $\alpha = 3^h 30^m$ و $\delta = +15^\circ$
 (ج) $\alpha = 3^h 30^m$ و $\delta = +20^\circ$
 (د) $\alpha = 2^h 30^m$ و $\delta = +35^\circ$

(۲۸) طول و عرض جغرافیایی مکه ی مکرمه به ترتیب $39^\circ 54'E$ و $21^\circ 27'N$ است. در لحظه‌ای که خورشید دقیقاً در سمت الرأس مکه قرار دارد. ناظری خورشید را به سمت صفر و ارتفاع 10° مشاهده می‌کند. مکان این ناظر، کدام یک از گزینه‌های زیر می‌تواند باشد؟

- (الف) $\phi = 78^\circ 33'N$ و $l = 140^\circ 6'W$ (ب) $\phi = 78^\circ 33'N$ و $l = 50^\circ 6'W$
 (ج) $\phi = 68^\circ 33'S$ و $l = 39^\circ 54'E$ (د) $\phi = 68^\circ 33'S$ و $l = 129^\circ 54'E$

(ه) این پدیده امکان پذیر نیست.

(۲۹)

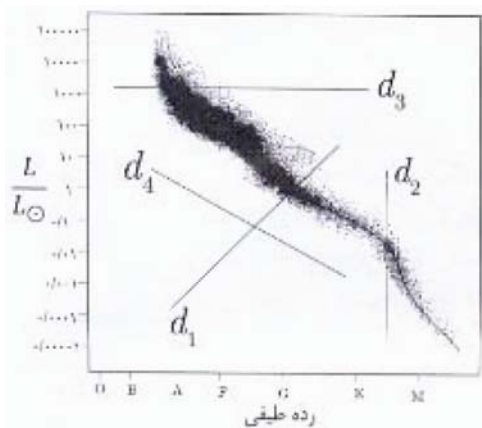
تا چه زمانی سرعت چرخش زمین به دور خودش بر اثر نیروی جزر و مدی ماه کاهش پیدا خواهد کرد؟

(الف) زمانی که دوره‌ی تناوب چرخش زمین به دور خودش برابر با ۲۹ روز باشد.

(ب) بر اساس قانون پایستگی تکانه‌ی زاویه‌ای، دوره تناوب چرخش زمین تغییر نخواهد کرد.

(ج) زمانی که دوره‌ی تناوب چرخش زمین به دور خودش با دوره‌ی تناوب چرخش ماه به دور زمین یکی شود.

(د) زمانی که دوره‌ی تناوب چرخش زمین به دور خودش برابر با $27/3$ روز شود.



در نمودار HR می‌توان دسته خطوطی با نام خطوط هم

شعاع (شعاع ثابت) رسم کرد. به طوری که هر دو ستاره که روی یک خط هم

شعاع باشد (مستقل از مکانشان در نمودار HR) شعاع یکسانی خواهند داشت. در

نمودار HR زیر، کدام یک از خطوط رسم شده می‌تواند یک خط هم شعاع باشد؟

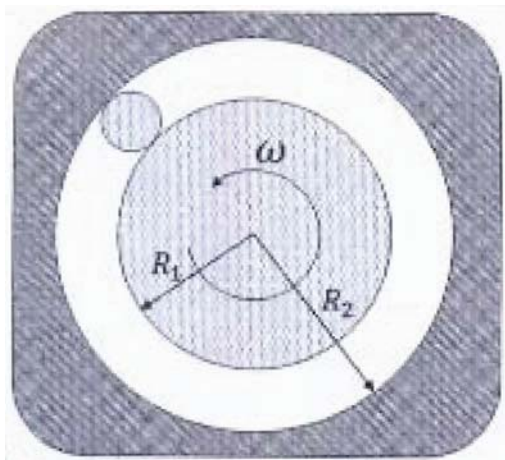
(۳۰)

(د) d_4

(ج) d_2

(ب) d_3

(الف) d_1



یک غلتک در فضای میان دو استوانه‌ی هم مرکز به شعاع

(۳۱)

های R_1 و R_2 مطابق شکل قرار گرفته‌است. استوانه‌ی خارجی ثابت است و

استوانه‌ی داخلی با سرعت زاویه‌ای ω در جهت نشان داده شده گردش

می‌کند. حرکت غلتک روی دو استوانه، غلتش کامل و بدون لغزش است. اگر

غلتک به ازای هر دور چرخش به دور خود، یک بار دور مرکز استوانه‌ها بچرخد،

در این صورت نسبت شعاع استوانه‌ی خارجی به استوانه‌ی داخلی چقدر است؟

(ه) $\frac{4}{3}$

(د) $\frac{5}{3}$

(ج) ۴

(ب) ۳

(الف) ۲

مثلث کروی ABC را به گونه‌ای در نظر بگیرید که $AB = \frac{\pi}{4}$, $\bar{B} = \frac{\pi}{4}$ ، و $AC = \theta$. در کدام یک از حالات

(۳۲)

زیر مثلث ABC حتماً به صورت یکتا مشخص می‌شود؟

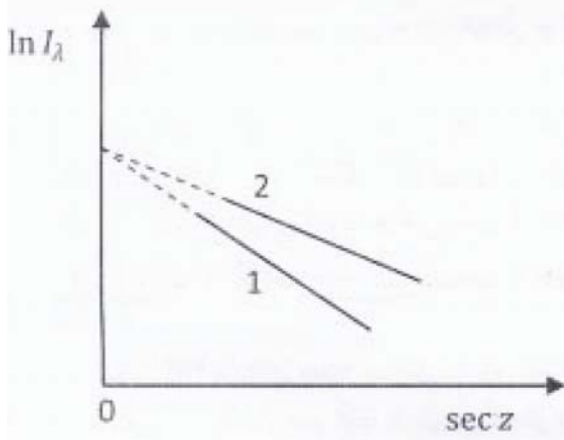
(ج) $\frac{\pi}{6} < \theta \leq \frac{\pi}{4}$

(ب) $\frac{\pi}{5} < \theta \leq \frac{2\pi}{7}$

(الف) $\theta < \frac{\pi}{6}$

(ه) $\frac{\pi}{7} \leq \theta < \frac{\pi}{5}$

(د) $\frac{\pi}{4} \leq \theta < \frac{\pi}{2}$



۳۳) فاصله z که لگاریتم شدت روشنایی بر حسب سمت‌الراسی است، برای ستاره‌ی ۱ توسط ناظر ۱ ثبت شده‌است. همین داده‌ها برای ستاره‌ی ۲ توسط ناظر ۲ در مکان دیگری نیز ثبت شده و منحنی‌های آنها در نمودار زیر داده شده است. کدامیک از گزینه‌های زیر درست است؟

- الف) ضریب جذب در جو زمین برای ناظر ۱ کوچکتر از ضریب جذب در جو برای ناظر ۲ است.
 ب) روشنایی ستاره‌ها در جو ناظر ۱ کمتر از جو ناظر ۲ تضعیف می‌شود.
 ج) روشنایی هر دو ستاره، خارج از جو برابر است.
 د) ارتفاع ستاره‌ی ۲ بیشتر از ارتفاع ستاره‌ی ۱ است.

۳۴) منبع اصلی تولید انرژی در ستاره‌ها واکنش‌های هسته‌ای است. در مرکز ستاره‌ها واکنش‌های هسته‌ای در چرخه‌های متفاوت روی می‌دهند به گونه‌ای که هر چرخه آهنگ تولید انرژی مشخصی دارد. دو نمونه از چرخه‌ی واکنش‌های هسته‌ای چرخه‌ی پروتون-پروتون (PP) و چرخه‌ی کربن، نیتروژن، اکسیژن (CNO)، است. آهنگ تولید انرژی در چرخه‌ی PP برابر با αT^n و در چرخه‌ی CNO برابر با βT^m است. که در آن T دمای مرکز ستاره و m, β, α و n ثوابتی مثبت هستند. اگر $m > n$ و $\alpha > \beta$ کدام یک از گزینه‌های زیر درست است؟

- الف) در تمامی دماها آهنگ تولید انرژی در چرخه‌ی PP غالب است.
 ب) در تمامی دماها آهنگ تولید انرژی در چرخه‌ی CNO غالب است.
 ج) ابتدا آهنگ تولید انرژی در چرخه‌ی PP غالب است و سپس با افزایش دما آهنگ تولید انرژی در چرخه‌ی CNO غالب می‌شود.
 د) ابتدا آهنگ تولید انرژی در چرخه‌ی CNO غالب است و سپس با افزایش دما آهنگ تولید انرژی در چرخه‌ی PP غالب می‌شود.

۳۵) کاوشگری در فضای خارج از منظومه‌ی شمسی در حرکت است. این کاوشگر به یک جسم ناشناخته نزدیک می‌شود و تحت تأثیر میدان گرانشی آن قرار می‌گیرد، در یک لحظه، دستگاه‌های سنجش کاوشگر، سرعت و شتاب کاوشگر را نسبت به جسم ناشناخته چنین ثبت می‌کنند:

$$v = 3978 \text{ m/s} \quad a = 1/341 \text{ m/s}^2$$

اگر مسیر حرکت کاوشگر به دور جسم ناشناخته سهمی شکل باشد، جرم جسم ناشناخته چقدر است؟

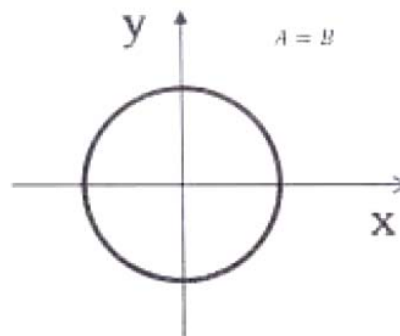
- الف) $6 \times 10^{22} \text{ kg}$ (الف) ب) $4 \times 10^{22} \text{ kg}$ (ب) ج) $3 \times 10^{25} \text{ kg}$ (ج)
 د) $4 \times 10^{23} \text{ kg}$ (د) ه) $7 \times 10^{22} \text{ kg}$ (ه)

کدام گزینه، توصیف درستی از مجموعه نقاطی در صفحه است که در معادله زیر صدق می‌کند:

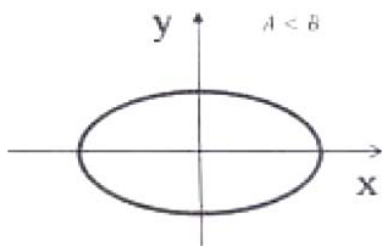
$$Ax^2 + By^2 = C$$

A ، B و C اعداد حقیقی مثبت هستند.

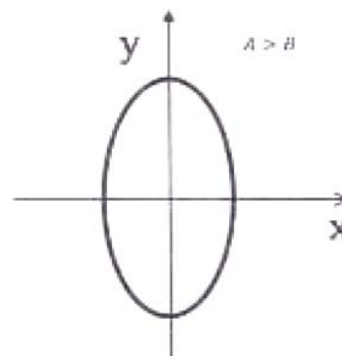
(الف)



(ب)



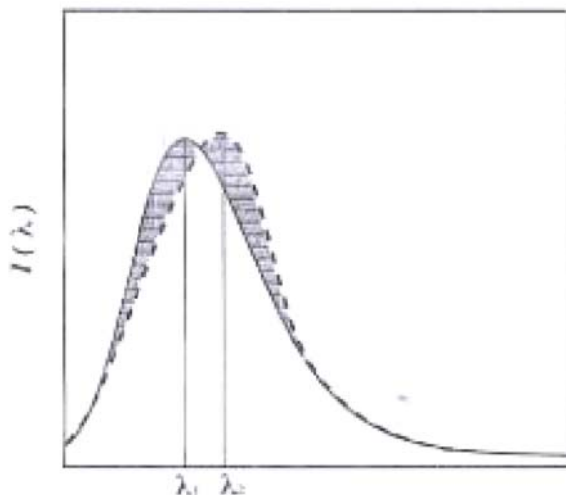
(ج)



(د) هر سه گزینه درست هستند.

در نمودار داده شده منحنی پیوسته، طیف

تابشی یک جسم سیاه با دمای T و منحنی خط چین، طیف تابشی یک ستاره را نشان می‌دهد. سطح هاشورزده ی بالای منحنی پیوسته با سطح هاشور زده ی پایین آن برابر است. کدامیک از گزینه های زیر درست است؟



(الف) شار تابشی کل جسم سیاه از شار تابشی کل ستاره کمتر است.

(ب) دمای مؤثر ستاره با دمای جسم سیاه برابر است.

(ج) دمای این جسم سیاه از دمای جسم سیاهی که طول موج ؟ شدت تابش آن λ است، کمتر است.

(د) دمای مؤثر ستاره از دمای جسم سیاه بیشتر است.

(ه) فرکانسی که در آن شدت تابش جسم سیاه بیشینه است، کمتر از فرکانس متناظر برای ستاره است.

(۳۸) با فرض آن که عنصر هلیوم تنها در ستاره‌ها تولید می‌شود، میزان جرم هلیوم تولید شده در یک ثانیه بر حسب کیلوگرم، در کل کیهان به کدام عدد نزدیک‌تر است؟

(د) $۱۰^{۵۰}$

(ج) $۱۰^{۴۵}$

(ب) $۱۰^{۴۰}$

(الف) $۱۰^{۲۵}$

(۳۹) یک فواره که شعاع دهانه‌ی آن ۲ سانتی‌متر است، آب را با سرعت ۱۰ متر بر ثانیه به بالا می‌باشد. شعاع مقطع آب در ارتفاع ۱/۸ متری چند سانتی‌متر است؟ $g = ۱۰\text{m/s}^2$

(د) $\sqrt{۵}$

(ج) $\sqrt[۳]{۷}$

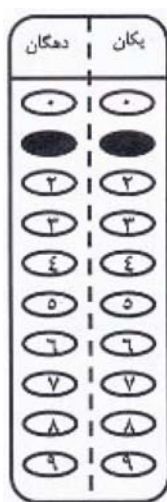
(ب) $\sqrt{۱۰}$

(الف) $\sqrt{۵}$

مسئله‌های کوتاه

پیش از شروع به حل مسئله‌های کوتاه، توضیحات زیر را با دقت بخوانید. در این مسئله‌ها باید پاسخ را بر حسب واحدهای مورد نظر (متر، کیلوپارسک، ثانیه ی قوسی و غیره) که در صورت مسئله خواسته شده با دو رقم به دست آورید؛ سپس خانه‌های مربوط به رقمهای این عدد را در پاسخنامه سیاه کنید. توجه داشته باشید که رقم یکان عدد در ستون یکان و رقم دهگان در ستون دهگان علامت زده شود.

مثال: فرض کنید سرعت یک دنباله‌دار بر حسب کیلومتر بر ثانیه خواسته شده است و شما مقدار آن را $11\frac{2}{5} \frac{km}{s}$ محاسبه می‌کنید. ابتدا باید این عدد را به نزدیک ترین عدد صحیح گرد کنید تا ۱۱ بدست آید. سپس مطابق شکل زیر آن را در پاسخنامه وارد کنید:



ثوابت فیزیکی و نجومی در ابتدای برگه ی سؤالات داده شده است. در حل مسئله‌ها فقط از این ثوابت استفاده کنید. اعداد باید تنها یک بار و آن هم در انتهای حل هر مسئله گرد شوند.

اگر مرتبه‌ی بزرگی جواب از شما خواسته شده بود، پس از محاسبه‌ی پاسخ، ابتدا آن را به شکل نماد علمی یعنی $a \times 10^b$ در آورید و b را در پاسخنامه وارد کنید. دقت کنید که در این حالت $1 \leq a < 10$ و b مرتبه‌ی بزرگی است. مثلاً یک واحد نجومی، یعنی $1.5 \times 10^{11} m$ را در نظر بگیرید. مرتبه‌ی بزرگی این عدد ۱۱ است. هر مسئله ۱۲ نمره دارد، پاسخ نادرست در این بخش نمره‌ی منفی ندارد.

ZHR (نرخ سرسویی بارش شهابی) از رابطه‌ی زیر قابل محاسبه است:

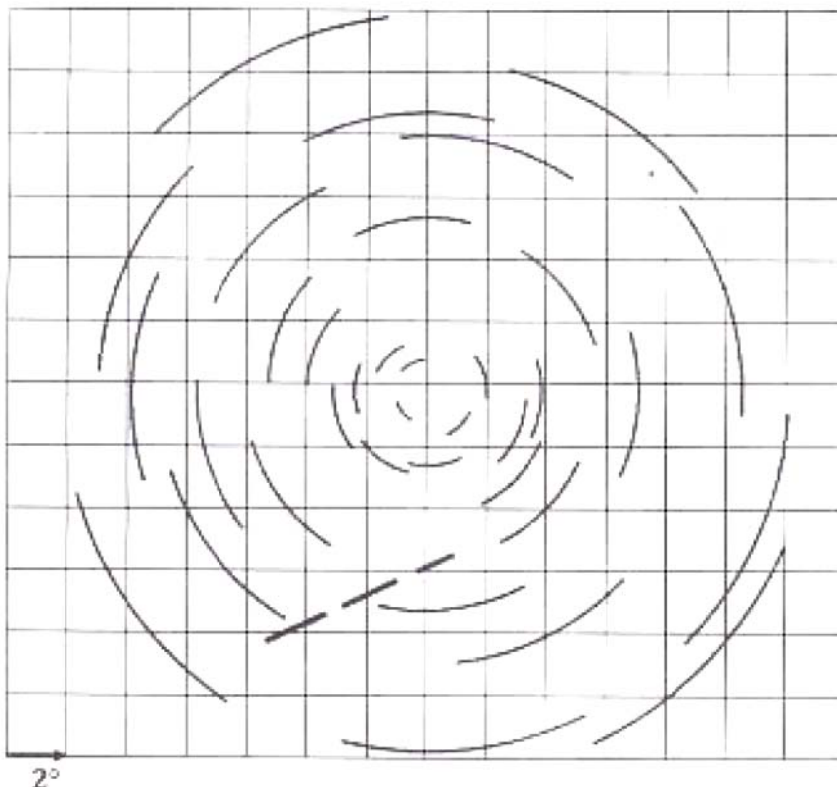
$$ZHR = \frac{N \times r^{6/5-m}}{T_{eff} \times (1-C) \times \sin \theta}$$

در رابطه‌ی بالا N تعداد شهاب‌های ثبت شده در یک بازه‌ی زمانی، m قدر حدی T_{eff} زمان مفید ثبت در بازه‌ی زمانی (بر حسب ساعت)، C نسبت پوشیدگی آسمان، θ ارتفاع کانون بارش و r شاخص پراکندگی جمعیت است.

ناظری در شهر بلخ $\phi = 36^{\circ}45'N$ و $l = 66^{\circ}54'E$ در جائی که قدر حدی اش $6/5$ و زمان نجومی محلی (LST) برابر با 11^h25^m است. اقدام به ثبت بارش شهابی اسدی می‌کند. او در مدت ۱۱ دقیقه، ۱۳ شهاب از این بارش را مشاهده می‌کند. با توجه به اینکه آسمان بالای افق این شخص کاملاً باز است، ZHR را محاسبه کنید؟ (بعد و میل کانون این بارش را به ترتیب 10^h12^m و $23^{\circ}30'$ در نظر بگیرید).

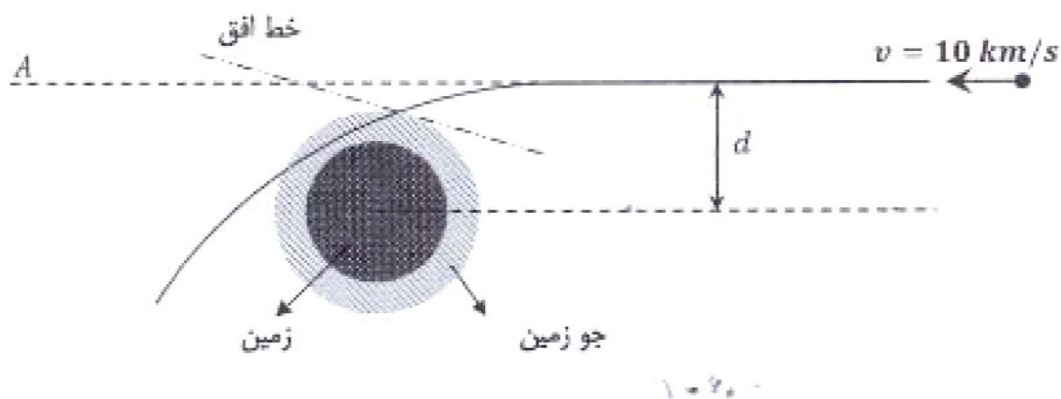
(۲)

در شکل زیر عکسی را می‌بینید که از یک شهاب سنگ در حال عبور از آسمان گرفته شده است. طرز گرفتن این عکس بدین شکل است که یک پره در مقابل دوربین عکاسی با فرکانس ۱۸۰ دور در دقیقه می‌چرخد. توجه کنید که پره به طور کامل دهانه‌ی دوربین را می‌پوشاند. در نتیجه بر روی رد شهاب سنگ قطع شدگی‌هایی مشاهده می‌کنید. حال اگر فاصله شهاب سنگ از ماه ۱۰۰ کیلومتر باشد، با توجه به داده‌های موجود در تصویر، سرعت مماسی شهاب سنگ تقریباً چند کیلومتر بر ثانیه است؟



(۳) فرایند بی دررو برای گاز کامل فرایندی است که PV^γ در طول آن ثابت می‌ماند، که P فشار گاز کامل و V حجم آن است. فرض کنید یک پوسته از آهن در حالت گاز کامل به صورت بی‌دررو و کروی از شعاع اولیه $10^5 km$ به شعاع نهایی R می‌رسید. دمای اولیه، پوسته $5 \times 10^5 k$ است. همچنین می‌دانیم دمای لازم برای فروپاشی هسته‌ی آهن به هسته‌ی هلیوم $5 \times 10^{12} k$ است. برای اینکه این فروپاشی انجام بگیرد. شعاع پوسته‌ی آهن باید حداقل بر اثر رمبش چند درصد نسبت به شعاع اولیه کاهش یافت باشد؟ (مقدار درصد را بدون علامت درصد وارد پاسخنامه کنید).

(۴) هاب‌سنگی از فاصله‌ی بی‌نهایت دور مانند شکل زیر به سمت زمین حرکت می‌کند. سرعت آن در بی‌نهایت برابر با 10 کیلومتر بر ثانیه است. امتداد بردار سرعت جسم در بی‌نهایت با خط چین A نشان داده شده است. فاصله‌ی عمودی این خط از مرکز زمین (d) برابر با 9000 کیلومتر است. زاویه‌ای که شهاب‌سنگ در هنگام ورود به جو یا خط افق می‌سازد، چند درجه است؟ (جو زمین و کره‌ای با شعاع 6700 کیلومتر در نظر بگیرید: خط افق نیز در هر نقطه بنا به تعریف، خطی عمود بر بردار شعاعی واقع در صفحه‌ی مداری است).



(۵) سیاه‌چاله‌ها واقعاً سیاه نیستند. در نتیجه‌ی اثرات کوانتومی، سیاه‌چاله‌ها تابشی دارند که تابش هاوکینگ نامیده می‌شود. می‌توان به این تابش یک دما نسبت داد که برای سیاه‌چاله‌های غیر چرخان از رابطه‌ی زیر بدست می‌آید.

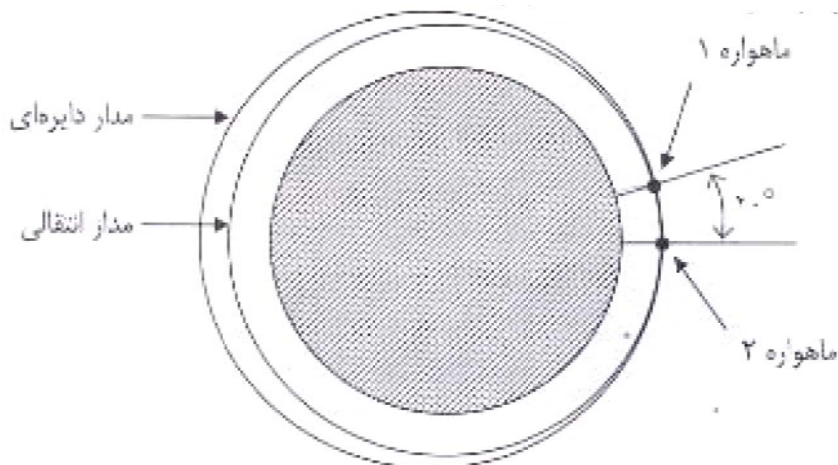
$$T = \frac{hc^3}{16k\pi^2GM}$$

که در آن M جرم سیاه‌چاله، h نسبت پلانک، C سرعت نور، k ثابت بولتزمان، G ثابت جهانی گرانش است. در نتیجه‌ی این تابش، سیاه‌چاله جرم خود را از دست می‌دهد و اصطلاحاً تبخیر می‌شوند.

همچنین می‌دانیم که تابش زمینه‌ی کیهانی (CMB) تمام فضا را پر کرده است. سیاه‌چاله‌ها می‌توانند از این تابش تغذیه کنند و بدین ترتیب بر جرم خود بیافزایند. تابش زمینه‌ی کیهانی از توزیع طیف جسم سیاه با طول موج بیشینه‌ی تابش $\lambda_{max} = 1/0.6 mm$ تبعیت می‌کند جرم سیاه‌چاله بر حسب کیلوگرم چه قدر باشد تا در اثر دو عامل ذکر شده، در طول زمان ثابت بماند؟ (در پاسخ نامه تنها مرتبه‌ی بزرگی جواب را وارد کنید).

۶) در جهان در حال انبساط به علت محدود بودن سرعت نور، ما قادر به مشاهده‌ی فاصله‌ی محدودی از کیهان هستیم که به این فاصله «افق هابل» می‌گویند. با توجه به این مساله و دانستن این که مقدار چگالی انرژی تابش در زمان فعلی $\rho_r = 0.26 \text{ MeV}/m^3$ است، با استفاده از اصل هم‌ارزی جرم انرژی پیشین مقدار ماده‌ی مورد نیاز بر حسب کیلوگرم برای تولید این انرژی تابشی را در کره‌ی به شعاع افق هابل حساب کنید. (در پاسخ نامه تنها مرتبه‌ی بزرگی جواب را وارد کنید).

۷) ماهواره ۱ ماهواره‌ای مخابراتی و ماهواره ۲، ماهواره‌ای حامل ربات تعمیر کار هر دو در مدارهای دایره‌ای و هم‌صفحه، مطابق شکل به صورت هم‌جهت به دور زمین گردش می‌کند. جهت چرخش هر دو ماهواره در شکل زیر، پاد ساعتگرد و ارتفاع دو ماهواره از سطح زمین ۶۰۰ کیلومتر است. اختلاف زاویه‌ی دو ماهواره در حالت اولیه، ۲۰ درجه، مطابق شکل است. ماهواره‌ی ۲ لازم است خود را به ماهواره‌ی ۱ جهت انجام تعمیرات، برساند. بنابراین ماهواره‌ی ۲ با کم کردن سرعت خود، در یک مدار انتقالی بیضوی قرار می‌گیرد که اوج آن روی مدار دایره‌ی خود قرار دارد. (مطابق شکل) و بعد از یک تناوب در مدار انتقالی، به ماهواره ۱ وصل می‌شود. کمترین ارتفاع ماهواره‌ی ۲ در مدار انتقال خود از سطح زمین چند کیلومتر است؟



۸) محمد بن نجیب بکران جغرافیدان است که اولین نقشه‌ی جغرافیایی مبتنی بر طول و عرض جغرافیایی را رسم کرده است. او پس از پایان ترسیم این نقشه بر روی پارچه‌ای بزرگ (۶۰۵ ه.ق.) کتابی کم حجم به نام «جهان نامه» برای بیان و تسهیل شناخت نقشه نوشت. در بخشی از «جهان نامه» فاصله‌ی شهرهای مختلف از هم بر حسب فرسنگ آمده است. به عنوان مثال فاصله‌ی بغداد تا ری ۱۶۵ فرسنگ ذکر شده است. در جدول زیر طول و عرض جغرافیایی بغداد و ری را ملاحظه می‌کنید.

عرض جغرافیایی	طول جغرافیایی	
۳۳°	۷۵°	بغداد
۳۵°	۸۵°	ری

اطلاعات جدول بالا از زیچ جامع نوشته‌ی کوشیار گیلانی نقل شده است که مبداء طول جغرافیایی آن جزایر خالدات (در غربی ترین قسمت آفریقا) است.

با توجه به این اطلاعات، ۱۰ فرسنگ چند کیلومتر است؟

$$E = b_s \Delta S \Delta T = Pc \Rightarrow P = \frac{b_s \Delta S \Delta T}{c}, F = \frac{\Delta P}{\Delta t}$$

$$\Delta P_A = 2P = 2 \frac{b_s \Delta S \Delta T}{c} \Rightarrow F_A = 2 \frac{b_s \Delta S}{c}$$

$$\Delta P_B = P = \frac{b_s \Delta S \Delta T}{c} \Rightarrow F_B = \frac{b_s \Delta S}{c}$$

بنابراین برآیند گشتاور نیروها برابر خواهد بود با:

$$(F_A - F_B) \Delta x = \frac{b_s \Delta S}{c} \Delta x = \frac{137 \times 10^{-12} \times (0.6 \times 10^{-8})}{3 \times 10^8} (0.725) = +1.59 \times 10^{-6} N \cdot m$$

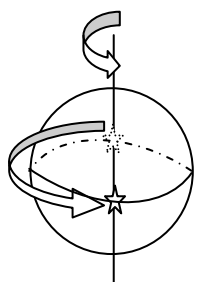
با توجه به آنچه سوال گفته، می‌توان به طور تقریبی با تناسب، بعد جسم مورد نظر را پیدا کرد:

۲۴h	جرم ۷۸۴۰
xh	جرم ۴۸۲۶

و بدین روش مقدار بعد ۱۴.۷۷ ساعت برای جرم تخمین زده می‌شود که نزدیکترین گزینه به آن گزینه ج است.

چون صحبت از چگالی جرمی به میان آمده واحد نهایی باید جرم بر متر مکعب باشد. این اتفاق تنها در مورد گزینه ه روی می‌دهد. (برای راحتی کار توصیه می‌شود ابتدا واحد ثابت مذکور را بدست آورده و سپس با عدد گذاری سعی کنید به واحد نهایی جرم بر متر مکعب دست پیدا کنید.

می‌دانیم: $\frac{\Delta \lambda}{\lambda_0} = \frac{v}{c}$ در نتیجه سرعت جابجایی برابر خواهد بود با: $4115 \frac{m}{s} \Rightarrow V = 3 \times 10^8 \frac{m}{s} \times \frac{9 \times 10^{-12} m}{6.5 \times 10^{-7} m}$ طبق صورت سوال، محور تناوب ستاره بر دیواره کره آسمان قرار گرفته پس زاویه انحراف مدار آن ۹۰ درجه است. می‌توانیم چنین بنویسیم:



۴۱۱۵m	۱s
π۲R	Xs

و دوره تناوب، برابر ۳۴۰۲۱۸ ثانیه یا ۲۵ روز بدست می‌آید.

ابتدا از روی قدر ظاهری و قدر مطلق، فاصله هر ستاره از خودمان را بدست می‌آوریم:

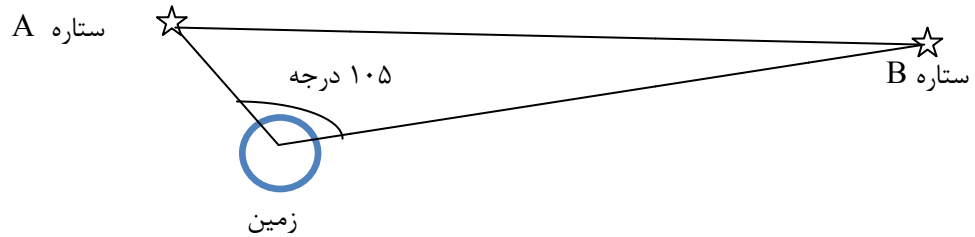
$$m - M = 5 \log d - 5 \Rightarrow S_A: -0.5 - 4.5 = 5 \log d - 5 \Rightarrow d_A = 1pc$$

$$m - M = 5 \log d - 5 \Rightarrow S_B: 1.5 - 1.5 = 5 \log d - 5 \Rightarrow d_B = 10pc$$

از طرفی طبق رابطه کسینوسها می توانیم فاصله زاویه‌ای دو ستاره را چنین بنویسیم:

$$\cos x = \cos(90 - \delta) \cos(90 - \delta) + \sin(90 - \delta) \sin(90 - \delta) \cos \Delta \alpha$$

$$\cos x = \cos 60 \cos 45 + \sin 60 \sin 45 \cos 182 \quad \Rightarrow \quad x = 105$$



بنابراین می توانیم فاصله دو ستاره را از رابطه کسینوسها در مثلث مسطحه بیابیم:

$$a^2 = b^2 + c^2 - 2bc \cos \theta \quad \Rightarrow \quad a^2 = 1 + 100 - 2 \times 1 \times 10 \times \cos 105 \quad \Rightarrow \quad a = 10.3 \text{ pc}$$

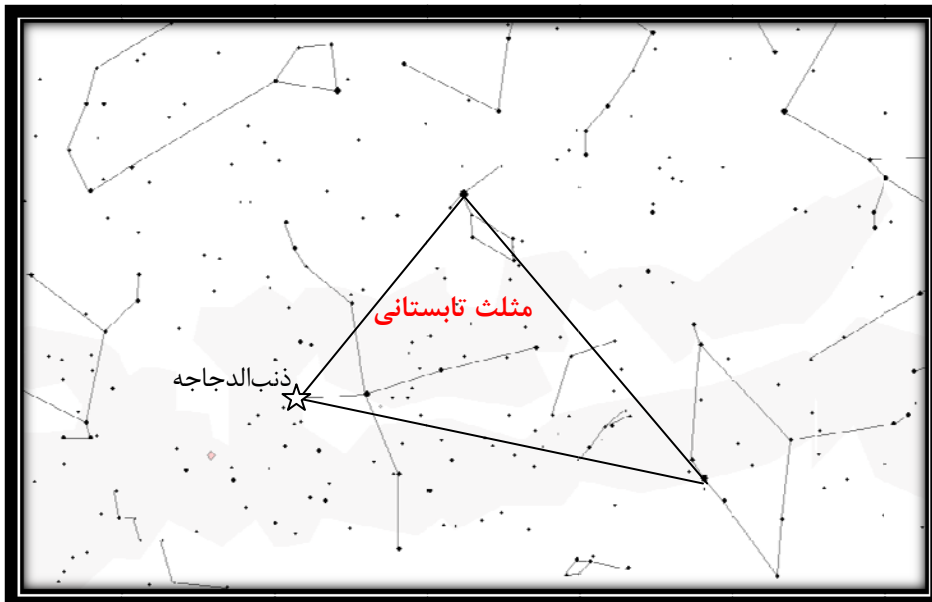
اگر فاصله دو ستاره ۱۰.۳ پارسک باشد، با دانستن قدرمطلق، می توانیم قدر ظاهری ستاره را بیابیم:

$$m - 1.5 = 5 \log 10.3 - 5 \quad \Rightarrow \quad m = 1.5 \sim 1.43$$

۶- IRYSC.COM گزینه د پاسخ صحیح است.

می دانیم میل کمر بند جبار تقریباً صفر و طول تقریبی آن ۳ درجه است. ($\frac{FOV}{m} =$ میدان دید تلسکوپ) بنابراین، بزرگنمایی تلسکوپ باید ۱۵ باشد و از آنجا که بزرگنمایی تلسکوپ نسبت کانونی تلسکوپ به چشمیست، خواهیم داشت: $m = 3 = \frac{F_T}{F_e} = \frac{60 \cdot \text{mm}}{x}$ و از اینجا فاصله کانونی چشمی ۴۰ میلیمتر خواهد شد.

۷- IRYSC.COM گزینه ج پاسخ صحیح است.



8- IRYSC.COM گزینه ب پاسخ صحیح است.

می‌دانیم میزان افق منفی بر حسب درجه از رابطه ذیل بدست می‌آید:

$$\cos \theta = \frac{r}{r+h}, \theta = 3, r = 6400 \text{ km} \Rightarrow h = 8.9 \text{ km} \sim 9000 \text{ m}$$

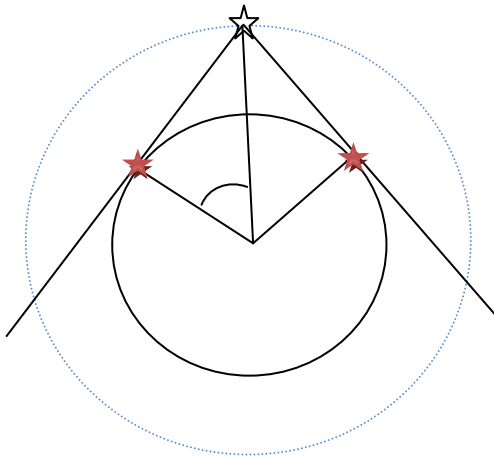
9- IRYSC.COM گزینه الف پاسخ صحیح است.

از آنجا که طبق فرض سوال ستاره‌ها در هر دو مثلث همگن توزیع شده‌اند باید از نسبت مساحت‌های دو مثلث استفاده کنیم: مساحت مثلث کروی از این رابطه بدست می‌آید:

$$S = (A + B + C - \pi)r^2$$

بنابر این باید چنین بنویسیم: $\Gamma_1 = \Gamma_2$, $\frac{S_1}{S_2} = \frac{(A_1+B_1+C_1-\pi)r_1^2}{(A_2+B_2+C_2-\pi)r_2^2}$, بنابراین نسبت مساحت مثلث تابستانی به زمستانی خواهد شد:

$$\frac{S_1}{S_2} = \frac{3.27-3.14}{3.23-3.14} = 1.44$$



10- IRYSC.COM گزینه د پاسخ صحیح است.

جای شهرهای گیرنده و فرستنده با ستاره قرمز و جای منطقه بازتاب‌دهنده

با ستاره سفید مشخص شده: $h=110 \text{ km}$, $\theta = \cos^{-1}\left(\frac{R}{R+h}\right)$, بنابراین

فاصله دو شهر بر حسب درجه 2θ خواهد شد. (21.09 درجه)

برای تبدیل این مقدار به کیلومتر از تناسب استفاده می‌کنیم:

$$\frac{2\pi r}{360} = 21.09$$

چند کیلومتر

بنابراین خواهیم داشت: $r=6400 \text{ km}$, $x = \frac{21.09 \times 2 \times \pi \times r}{360}$, در نتیجه فاصله دو شهر 2354 کیلومتر بدست خواهد آمد.

11- IRYSC.COM گزینه ب پاسخ صحیح است.

از آنجا که لایه‌های مختلف هوا موازی افق قرار دارند، اثر شکست هم، موازی با افق به بیشینه خود می‌رسد.

12- IRYSC.COM گزینه د پاسخ صحیح است.

طبق قانون گازهای ایده‌آل داریم: $PV = \left(\frac{1}{3}N\right)\left(\frac{1}{3}mv^2\right)$ و طبق صورت سوال داریم: $\rho = \frac{N}{V}$, $m = 3 \times 10^{24} \text{ g}$, $v = 10^5 \frac{\text{m}}{\text{s}}$

پس می‌توان قانون گازها را چنین نوشت: $P = \frac{1}{3}\rho mv^2$

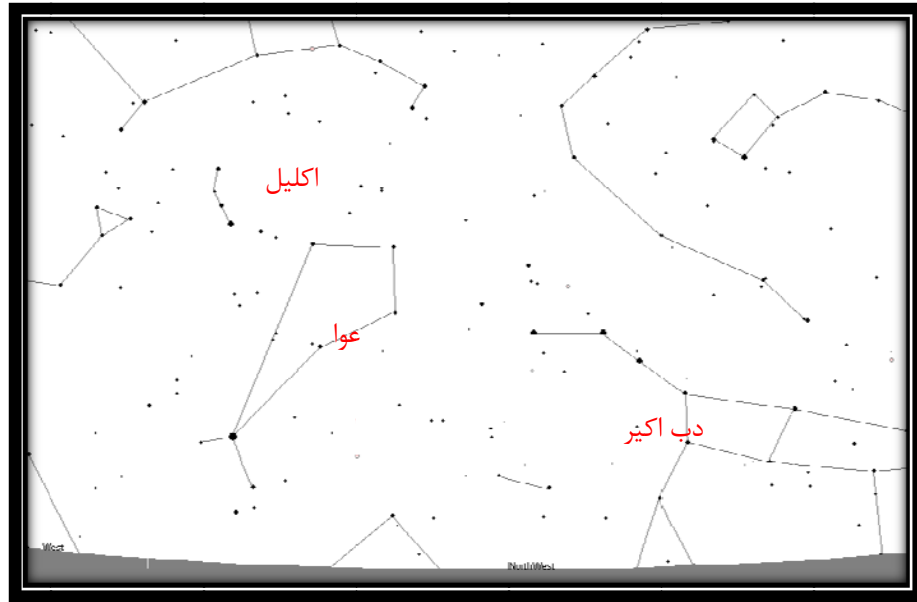
$$P = \frac{1}{3} \left(\frac{3 \times 10^{24}}{(3.0 \times 10^8 \times 1.6 \times 10^6)^3} \right) (3 \times 10^{24}) (10^5)^2 = 9.82 \times 10^{-17} \frac{\text{gr}}{\text{m} \times \text{s}^2} = 9.82 \times 10^{-20} \frac{\text{Kgr}}{\text{m} \times \text{s}^2} = 9.82 \times 10^{-20} \text{ Pa}$$

۱۴- IRYSC.COM گزینه الف پاسخ صحیح است.

می‌دانیم میل خورشید در نقطه اعتدال بهاری برابر ۰ بوده، به تدریج تا انقلاب تابستانی افزایش می‌یابد تا به ۲۳.۵ درجه برسد. از لحظه انقلاب تابستانی تا انقلاب زمستانی به تدریج میل کاهش می‌یابد تا به ۲۳.۵ درجه جنوبی برسد و مجدداً از ۱ دی (انقلاب زمستانی) تا اعتدال بهاری، به تدریج میل افزایش می‌یابد. که تمامی این شرایط تنها در گزینه الف رعایت شده است.

۱۵- IRYSC.COM گزینه د پاسخ صحیح است.

۱۶- IRYSC.COM گزینه ج پاسخ صحیح است.



عرض دایره البروجی تقریبی سماک اعزل و قلب‌الاسد صفر است.

۱۷- IRYSC.COM گزینه د پاسخ صحیح است.

۱۸- IRYSC.COM گزینه الف پاسخ صحیح است.

از روی نمودار می‌توان گفت قدر مطلق دو ستاره تقریباً با هم برابر است. بنابراین قدر ظاهری ستاره دورتر، باید کمتر از ستاره نزدیک ما باشد. پس می‌توان به سادگی فهمید که ستاره الطیر باید با قدر ظاهری بیشتری دیده شود (پرنورتر). در میان گزینه‌ها تنها گزینه الف به قدری پرنورتر از ۱.۲ اشاره دارد.

۱۹- IRYSC.COM گزینه ب پاسخ صحیح است.

از آنجا که کف دره‌های موجود در نمودار در هیچ جا مسطح نیست، می‌توان نتیجه گرفت که در مدت گذر دو ستاره از جلوی دیگری، هیچگاه به طور کامل جلوی نور ستاره قبلی سد نشده است که این به معنی برابری تقریبی شعاع دو ستاره است. در چنین حالتی کف هر دره نمودار به معنی مشاهده درخشندگی فقط یکی از دو ستاره است. (از این پس ستاره ۲ را ستاره خورشیدگون و ستاره دیگر را با نماد ۱ نمایش می‌دهیم:

$$\frac{L_1}{L_2} = \frac{4\pi r_1^2 \sigma T_1^4}{4\pi r_2^2 \sigma T_2^4}, \quad \frac{L_1}{L_2} = \frac{0.85}{0.25} \Rightarrow 3.4 = \frac{T_1^4}{T_2^4} \Rightarrow T_1 = 1.35 T_2, T_2 = 5790.0 \text{ K} \Rightarrow T_1 = 7800 \text{ K}$$

۲۰- IRYSC.COM گزینه د پاسخ صحیح است.

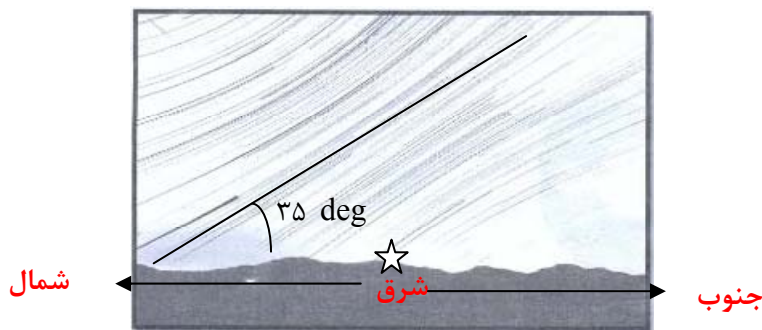
۲۱- IRYSC.COM گزینه الف پاسخ صحیح است.

تمامی نسبت‌های نوشته شده در جلوی واحد ۰ درجه از مرتبه یک شصتم عبارت قبلی خود هستند. مثلا عبارت رت چنین می‌خوانیم صفر درجه و ۵۹ دقیق و ۰۸ ثانیه و ...
برای تبدیل عبارت یاد شده به درجه چنین می‌نویسیم:

$$\begin{array}{r} 29 + \frac{40}{60} \\ .4 + \frac{60}{60} \\ \hline 23 + \frac{60}{60} \\ 20 + \frac{60}{60} \\ .8 + \frac{60}{60} \\ \hline 59 + \frac{60}{60} \end{array} = 0.985652 \text{ درجه}$$

بنابراین طبق زیج سنجرى خورشید کمائی برابر مقدار فوق را در آسمان طی می‌کند. از تقسیم دایره طی شده توسط خورشید طی یکسال (۳۶۰ درجه)، تعداد روزهای سال بدست می‌آید. که برابر است با ۳۶۵.۲۴۰۴۷ یعنی ۳۶۵ روز و ۵ ساعت و ۵۰ دقیقه

۲۲- IRYSC.COM گزینه و پاسخ صحیح است.



می‌دانیم زاویه اندازه‌گیری شده در شکل فوق همان زاویه استوای سماوی با افق و برابر $90 - \phi$ است. بنابراین عرض جغرافیایی ۵۵ درجه خواهد شد. برای مشخص شدن شمالی یا جنوبی بودن این مقدار، باید به گفته مسئله که اشاره به عکاسی از افق شرقی دارد اشاره کرد. در نیمکره شمالی اگر به سمت شرق بنگریم انحنای ستاره‌ها به سمت شمال زیاد خواهد و برای نیمکره جنوبی، به سمت جنوب انحنای زیاد خواهد شد.

23- IRYSC.COM گزینه ه پاسخ صحیح است.

بردار سرعت باید مماس بر مسیر حرکت باشد.

24- IRYSC.COM گزینه الف پاسخ صحیح است.

برای حل این سوال باید از قوانین احتمال استفاده کرد، احتمال حضور ذره در هر یک از دو نیمه $\frac{1}{2}$ است. پس احتمال خالی شدن یکطرف ظرف $\frac{1}{2}$ ذره است که برای دو طرف A, B صادق است پس احتمال به $\frac{1}{2}$ کاهش پیدا خواهد کرد برای تبدیل این نسبت به ثانیه از این چنین عمل می کنیم: $\frac{365 \times 24 \times 60 \times 60}{24}$ که این مقدار برابر $10^{-23} \times 9.95$ ثانیه خواهد شد.

25- IRYSC.COM گزینه ب پاسخ صحیح است.

$$E = K + U = 0 \Rightarrow U = -\frac{1}{2}(4 \times 10^4)^2$$

برای دنباله دار ۱ داریم:

$$E = K + U \Rightarrow E = +\frac{1}{2}(5 \times 10^4)^2 - \frac{1}{2}(4 \times 10^4)^2 = 4.5 \times 10^8$$

برای دنباله دار ۲ داریم:

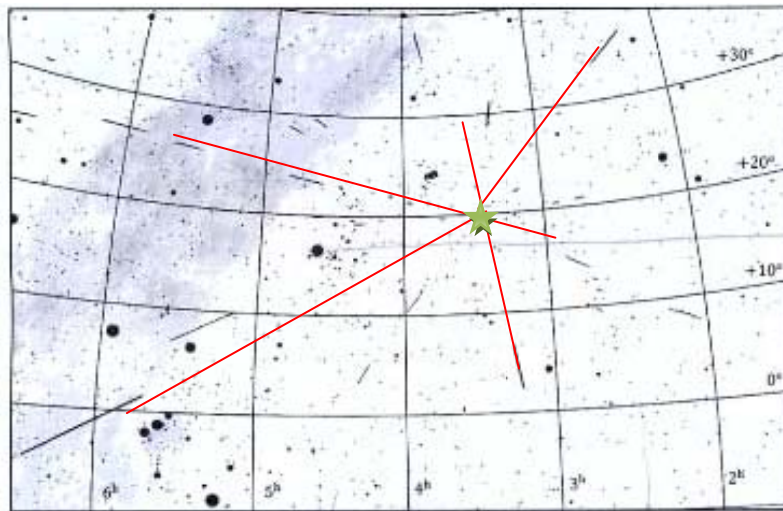
$$K = \frac{1}{2}v^2 = 4.5 \times 10^8 \Rightarrow v = 30 \frac{km}{s}$$

26- IRYSC.COM گزینه ب پاسخ صحیح است.

$$a \propto t^{\frac{1}{2}} \Rightarrow r \propto t^{\frac{1}{2}} \Rightarrow r^2 \propto t^{\frac{1}{2}} \Rightarrow \frac{4}{3}\pi r^2 \propto t^{\frac{1}{2}} \Rightarrow V \propto t^{\frac{1}{2}} \Rightarrow \frac{1}{V} \propto \frac{1}{t^{\frac{1}{2}}} \Rightarrow \frac{m}{V} \propto \frac{1}{t^{\frac{1}{2}}} \Rightarrow \rho \propto \frac{1}{t^{\frac{1}{2}}}$$

27- IRYSC.COM گزینه ه پاسخ صحیح است.

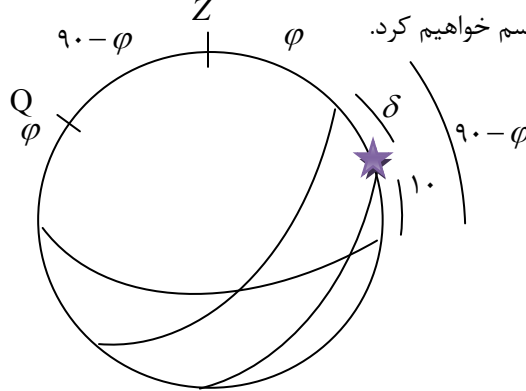
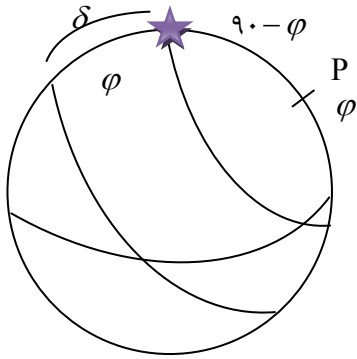
کافیست انتهای شهابها را امتداد دهیم تا به کانون بارش برسیم: اگر چنین کنیم به نقطه‌ای با بعد ۳h ۳۰m و میل ۲۰ درجه دست پیدا خواهیم کرد.



اگر قرار باشد خورشید از سمت الراس شهری بگذرد، باید میل آن با عرض جغرافیایی شهر برابر باشد. در نتیجه: $\delta = 21^{\circ} 27' / N$ خواهد بود.

از طرفی اگر قرار باشد خورشید برای شهر دیگر هم در همین لحظه دارای سمت 0 باشد، باید برای هر دو شهر در لحظه عبور قرار گرفته باشد. در نتیجه اختلاف طول جغرافیایی دو شهر برابر هم یا 180 خواهد بود.

اگر اختلاف بعد صفر باشد، برای بدست آوردن مقدار عرض جغرافیایی، کره آسمان را برای مکان دوم، مجددا رسم خواهیم کرد.



بنابراین عرض جغرافیایی شهر 58 درجه جنوبی خواهد بود که در گزینه ها موجود نیست.

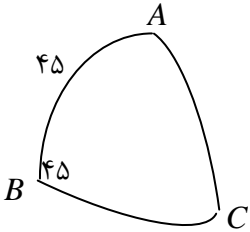
حالت 2:

$$a = \phi - (90 - \delta) \Rightarrow \phi = 78 \text{ deg } 31 \text{ min}$$

طول جغرافیایی شهر دوم: 110-39 بنابراین: درجه 140- λ_{max}

می دانیم رابطه درخشندگی $L = 4\pi r^2 \sigma T^4$ پس می توان نوشت: $r = \sqrt{\frac{L}{4\pi T^4}}$. طبق این رابطه اگر بخواهیم r ثابت باشد باید L و T به طور مشابه تغییر کنند یعنی یا هر دو افزایش یابند یا هر دو کم شوند. که این موضوع تنها در خط d_4 دیده می شود.

شعاع استوانه کوچک را r فرض می کنیم. در نتیجه طبق شکل خواهیم داشت: $R_2 = R_1 + 2r$ و از آنجا که اگر غلتک 4 دور به دور خودش بچرخد، یکدور به دور مرکز می چرخد نتیجه خواهد شد که: $4(2\pi r) = 2\pi(R_1 + r)$ از حل معادله بالا، $R_1 = 3r$ و $R_2 = 5r$ و نسبت شعاعهای دو استوانه، برابر گزینه 5/4 خواهد بود.



اگر تنها برابر ۴۵ درجه باشد، از طریق رابطه سینوسها زاویه C نیز ۴۵ درجه خواهد شد. حال اگر قضیه کسینوسها را برای ضلع BC بنویسیم، خواهیم داشت: $\cos BC = \frac{1}{4} + \frac{1}{4} \cos A$ بدیهیست که در این رابطه به ازای مقادیر مختلف A طول کمان BC تغییر خواهد کرد پس گزینه های شامل ۴۵ درجه یعنی ب و ج و د حذف خواهند شد. برای انتخاب پاسخ صحیح به بررسی زاویه $\frac{\pi}{6}$ خواهیم پرداخت. مجدداً از رابطه سینوسها مقدار زاویه C را استخراج می‌کنیم که برابر ۰ خواهد شد و کمان ۳۰ درجه را از پاسخ‌های صحیح حذف خواهد کرد.

گزینه ج پاسخ صحیح است. IRYSC.COM -۳۳

همانطور که از نمودار قابل استخراج است، هر دو ستاره در مقدار $\sec Z$ برابر ۰، شدت روشنایی‌های برابر خواهند داشت؛ از طرفی می‌دانیم:

$$m = m_0 + K \sec Z$$

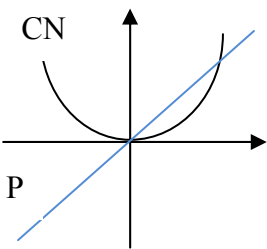
که در آن m_0 قدر ظاهری ستاره در حالت اولیه و K ضریب خاموشی جو و Z فاصله سمت‌الراسی ستاره است. از آنجا که در مقدار $\sec Z = 0$ شدت روشنایی دو ستاره برابر هم اندازه‌گیری شده است و شدت روشنایی‌های برابر، قدرهای ظاهری برابر را نتیجه می‌دهد، قدر ظاهری دو ستاره برابر خواهد بود که این موضوع به معنی صرف نظر از جو (اثر خاموشی جو) است.

گزینه ج پاسخ صحیح است. IRYSC.COM -۳۴

به دو روش می‌توان به این سوال پاسخ داد ۱- تحلیل معادله به صورت خام (که به دلیل پیچیده کردن بی‌دلیل ماجرا نه توصیه می‌شود و نه در اینجا به توضیح آن پرداخته خواهد شد. ۲- جاگذاری اعداد (مثال زدن) به طوریکه شرایط معادله را کسب نماید:

$$\alpha > \beta \rightarrow \text{مثال } \alpha = 2, \beta = 1$$

$$m > n \rightarrow \text{مثال } m = 2, n = 1$$



در نتیجه روابط به شکل مقابل در می‌آیند:

برای چرخه PP: $2T$ و برای چرخه CNO: T^2 از مقایسه نمودار این دو تابع پی خواهیم برد که ابتدا آهنگ تولید انرژی در چرخه PP غالب است و سپس با افزایش دما آهنگ تولید انرژی در چرخه CNO کاهش می‌یابد.

گزینه ه پاسخ صحیح است. IRYSC.COM -۳۵

$E = K + U$ در مورد سهمی انرژی مدار صفر است، بنابراین داریم:

$$K = -U \Rightarrow \frac{1}{2}mv^2 = \frac{GmM}{r} \Rightarrow M = \frac{v^2 r}{2G}$$

از طرفی می‌دانیم: $a = \frac{v^2}{r}$ از جاگذاری این مقدار در رابطه بالا خواهیم داشت: $M = \frac{v^2}{2aG}$ حال فقط باید سرعت و شتاب را با دقت قابل قبولی وارد فرمول نماییم که در نهایت به عدد 7×10^{23} کیلوگرم خواهیم رسید.

۳۶- IRYSC.COM گزینه د پاسخ صحیح است.

توضیحات ارائه شده در هر گزینه، به ترتیب معادله استاندارد دایره، بیضی افقی و بیضی عمودی را نشان می‌دهد. (با عدد گذاری هم می‌شود به صورت شهودی همه‌ی گزینه‌ها را اثبات نمود).

۳۷- IRYSC.COM گزینه د پاسخ صحیح است.

الف) از آنجا که مساحت‌های هاشور خورده برابرند، مساحت زیرنمودار هر دو جسم برابر است و این به معنی برابر بودن شار تابشی هر دو جسم است.

ب، ج، د) دمای موثر از رابطه $T = \frac{hc}{\lambda_{max}}$ بدست می‌آید، چون طول موج قله‌ها با هم برابر نیست دمای دو جسم نیز متفاوت است.

می‌دانیم $\lambda_{max} = \frac{hc}{T}$ و چون $\lambda_{\nu max} > \lambda_{\gamma max}$ در نتیجه $T_{\gamma max} > T_{\nu max}$ ه) فرکانس با معکوس طول موج در ارتباط است پس این گزینه هم پاسخ صحیح نیست.

۳۸- IRYSC.COM گزینه الف پاسخ صحیح است.

$$L = nL_s = 10^{11} \times 10^{11} \times 4 \times 10^{26} = 4 \times 10^{48} W$$

$$L = mc^2 \Rightarrow m = 4.4 \times 10^{34} gr = 4.4 \times 10^{31} Kgr$$

در هر واکنش همجوشی به ازای هر اتم هلیوم تولیدی، ۱ درصد آن به انرژی تبدیل می‌شود: $M = 100 \Delta m = 4.4 \times 10^{33}$

۳۹- IRYSC.COM گزینه الف پاسخ صحیح است.

بعد از جایگذاری در روابط شتاب و ساده سازی خواهیم داشت:

$$\frac{v}{\dot{v}} = \left(\frac{r}{\dot{r}}\right)^2 \Rightarrow r = \sqrt{5}$$

«مسئله های کوتاه»

مسئله کوتاه (۱) IRYSC.COM | جایگزینی اعداد داده شده فرمول به این شکل ساده می شود:

$$ZHR = \frac{13 \times 7^{6.5-6.5}}{\frac{11}{6} \times (1-0) \times \sin a} = \frac{71}{\sin a}$$

که در آن a ارتفاع کانون بارش است. حال کفایت با استفاده از زمان نجومی، ارتفاع کانون را محاسبه نماییم:

$$\cos(90 - a) = \cos(90 - \varphi) \cos(90 - \delta) + \sin(90 - \varphi) \sin(90 - \delta) \cos H$$

در نتیجه مقدار ارتفاع برابر ۶۹ درجه خواهد شد که از جاگزاری مقدار آن در رابطه اولیه، ZHR برابر ۷۶.۰۵ بدست خواهد آمد.

مسئله کوتاه (۲) IRYSC.COM | ۱۸۰ دور در دقیقه معادل $\frac{1}{3}$ دور در ثانیه است.

$$\tan 2.25 = \frac{a}{100 \text{ km}} \Rightarrow a = 3.9 \text{ km}$$

از طرف داریم:

$$\frac{3.9 \text{ km}}{\frac{1}{3} \text{ s}} = 11.78 \frac{\text{km}}{\text{s}}$$

و سرعت برابر است با جابجایی تقسی بر زمان و پاسخ صحیح $\frac{\text{km}}{\text{s}}$

مسئله کوتاه (۳) IRYSC.COM | با داشتن چگالی و شعاع هر سیارک که کروی است ابتدا جرم هر یک بدست می آوریم:

$$\left. \begin{aligned} m_1 &= \rho V_1 = 6.2 \times \frac{4}{3} \pi r_1^3 \approx 10.2 \text{ kg} \\ m_2 &= \rho V_2 = 6.2 \times \frac{4}{3} \pi r_2^3 \approx 8.8 \times 10^{16} \text{ kg} \end{aligned} \right\} \rightarrow P^2 = \frac{4\pi}{G(m_1+m_2)} a^3 \Rightarrow a = \sqrt[3]{\frac{P^2 G(m_1+m_2)}{4\pi}}$$

با جای گذاری T مقدار a برابر ۵۴ کیلومتر بدست می آید و آن را دو برابر می کنیم تا $2a$ یعنی فاصله دو سیارک برابر ۱۰۸ کیلومتر معادل نماد علمی $10^2 \times 10.8$ حاصل شود.

$$\frac{1}{2} m v^2 + 0 = \frac{1}{2} m v^2 - \frac{GmM}{r} \Rightarrow v = 14.8 \frac{\text{km}}{\text{s}}$$

تکانه زاویه ای شهابسنگ ثابت می ماند پس می توانیم بنویسیم:

$$m_1 v_1 r_1 \sin \theta_1 = m_2 v_2 r_2 \sin \theta_2 \Rightarrow \sin \theta_2 = \frac{9 \times 10^6 \times 10 \times 10^3}{14800 \times 6.7 \times 10^6} = 0.9 \Rightarrow \theta_2 = 65 \text{ درجه}$$

این زاویه فاصله سمت الراسی شهابسنگ است، بنابراین برای بدست آوردن ارتفاع آن را افق باید متمم این مقدار را بدست آوریم، که برابر است با ۲۵ درجه.

مسئله کوتاه (۵) IRYSC.COM | می دانیم دمای جسم سیاه با طول موج آن از رابطه زیر پیروی می کنند. $T = \frac{2.898 \times 10^{-3}}{\lambda_{max}}$ از جاگذاری طول

موج بیشینه تابش پس زمینه کیهانی، دمای آن ۲.۷ درجه کلین برآورد می شود. حال باید این دما را در رابطه تابش هاوکینگ اعمال نمود.

$$M = \frac{hc^3}{16k\pi^2GT} = \frac{6.63 \times 10^{-34} \times (3 \times 10^8)^3}{16 \times 1.38 \times 10^{-23} \times 3.14^2 \times 6.67 \times 10^{-11} \times 2.7} = 2.5 \times 10^{22}$$

سن جهان ۱۳.۷ میلیارد سال است ، پس دورترین اجرام قابل مشاهده عالم ۱۳.۷ میلیارد سال از ما فاصله دارند. که این مقدار برابر است با: $r = ۱۳.۷ \times ۱۰^۹ \times ۳ \times ۱۰^۸ \times ۶۰ \times ۶۰ \times ۲۴ \times ۳۶۵ = ۱.۲ \times ۱۰^{۲۶} m$

$$V = \frac{4}{3} \pi r^3 = ۹.۱ \times ۱۰^{۷۸}$$

حال از تناسب استفاده می کنیم:

$$\begin{aligned} & \frac{0.26 \times 10^6 \text{ ev}}{x \text{ ev}} = \frac{1 m^3}{7.2 \times 10^{78} m^3} \\ \Rightarrow x = 1.8 \times 10^{84} \text{ ev} \times 1.6 \times 10^{-19} , E = mC^2 & \Rightarrow 2.8 \times 10^{65} = m \times (3 \times 10^8)^2 \Rightarrow \\ m = 9.6 \times 10^{48} \sim 10^{49} \text{ gr} = 1.0^{46} \text{ Kgr} & \end{aligned}$$

پاسخ و مرتبه وارد شده در پاسخنامه، ۴۶ است.

$$\frac{360}{T_1} = \frac{360-20}{T_2} \Rightarrow T_2 = \frac{17}{18} T_1$$

از طرفی طبق قانون سوم کپلر می نویسیم: $\left(\frac{a_1}{a_2}\right)^3 = \left(\frac{P_1}{P_2}\right)^2$

$$a_2 = 0.96 a_1 \Rightarrow h_{max} + h_{min} + 2R_e = 2a \Rightarrow 77.9 \text{ km}$$

ابتدا فاصله دو شهر را بر حسب درجه بدست می آوریم:

$$\cos x = \cos 57 \cos 55 + \sin 57 \sin 55 \cos 10 \Rightarrow x = 8.5 \text{ درجه}$$

حال این مقدار را به کیلومتر تبدیل می کنیم: $x_{km} = \frac{2\pi r \times 8.5}{360} = 949 \text{ km}$

۹۴۹ کیلومتر ۱۶۵ فرسنگ

X کیلومتر ۱۰ فرسنگ

X=۵۷.۵ کیلومتر، پاسخ مسئله است.