



دفترچه سوالات به همراه پاسفنامه تشریحی مرحله اول سومین دوره‌ی المپیاد نجوم و افترخیزیک سال ۱۳۸۵

مدت آزمون (دقیقه)	تعداد سوالات	
	مساله‌های تشریحی	سوالات چند گزینه‌ای
۲۴۰	۸	۳۶

استفاده از ماشین حساب آزاد است.

توضیحات مهم

تذکرات پیش از آزمون:

- این آزمون شامل ۳۶ سؤال چندگزینه‌ای و ۸ سؤال تشریحی است و مدت‌زمان پیشنهادی آن ۴ ساعت است.
- نمره هر سؤال یکی کمتر از تعداد گزینه‌های آن است و هر پاسخ غلط یک نمره منفی دارد.
- استفاده از ماشین حساب غیرقابل برنامه‌ریزی در این آزمون مجاز است.
- استفاده از کاتالوگ‌ها، آلمانک‌ها و سایر اطلس‌های ستاره‌ای، در این آزمون تخلف محسوب می‌شود.
- پاسخنامه‌ی این آزمون توسط آقای کامبیز خالقی تهیه شده است.

ثابت‌های فیزیکی و نجومی

$6 / 67 \times 10^{-11}$	$m^2 kg^{-1} s^{-2}$	ثابت جهانی گرانش	G
$5 / 67 \times 10^{-8}$	$W m^{-2} K^{-4}$	ثابت استفان بولتزمان	σ
$1 / 38 \times 10^{-23}$	JK^{-1}	ثابت بولتزمان	k_B
$6 / 63 \times 10^{-34}$	Js	ثابت پلانک	h
۳۶۵ / ۲۶	روز	سال نجومی	
$3 / 00 \times 10^8$	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}
$6 / 38 \times 10^6$	m	شعاع زمین	R_{\oplus}
$7 / 15 \times 10^7$	m	شعاع مشتری در استوا	
$3 / 84 \times 10^8$	m	شعاع مداری ماه	
$1 / 99 \times 10^{30}$	kg	جرم خورشید	M_{\odot}
$5 / 97 \times 10^{24}$	kg	جرم زمین	M_{\oplus}
$1 / 90 \times 10^{27}$	kg	جرم مشتری	
$5 / 79 \times 10^3$	K	دمای خورشید	T_{\odot}
$3 / 85 \times 10^{26}$	W	درخشندگی خورشید	L_{\odot}
$1 / 37 \times 10^3$	$W m^{-2}$	ثابت خورشیدی	f_{\odot}
-۲۶ / ۸		قدر ظاهری خورشید	m_{\odot}
۴ / ۷۲		قدر مطلق بولومتریک خورشید	
-۱۲ / ۷		قدر ماه بدر	
۷۰	$Kms^{-1} Mpc^{-1}$	ثابت هابل در حال حاضر	H_0

۱- برای اینکه ناظر روی ماه بتواند برج میلاد را در تمامی طول موج‌های مرئی تشخیص دهد حداقل قطر تلسکوپی که استفاده می‌کند چقدر باید باشد؟ ارتفاع برج میلاد ۴۳۰ متر است.

- (الف) ۱۳ cm (ب) ۲۶ cm (ج) ۴۳ cm (د) ۷۶ cm (ه) ۲۴ cm

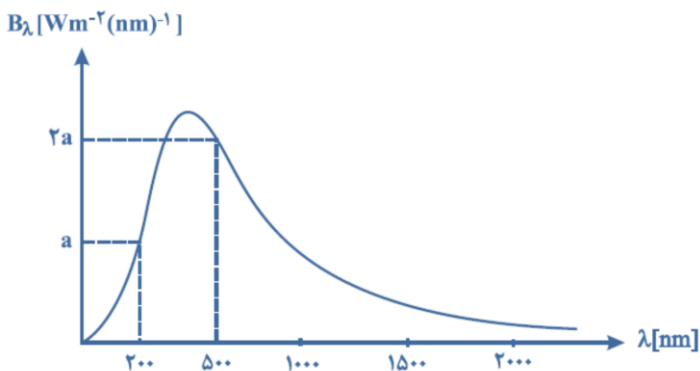
۲- کاربرد اسطرلاب در زمان قدیم چه بوده؟

- (الف) اندازه‌گیری شدت نور ستاره‌ها (ب) تعیین موقعیت سیارات (ج) تعیین موقعیت ثوابت (د) تعیین زمان طلوع ماه نو

۳- دو دنباله‌دار را در آسمان در نظر بگیرید که در دو مدار بیضی‌شکل کاملاً منطبق بر هم و در یک جهت به دور خورشید دوران می‌کنند. اگر نیم قطر بزرگ مدار ۵ واحد نجومی و فاصله‌ی دو دنباله‌دار از یکدیگر ۳/۵ واحد نجومی و سرعت یکی دو برابر دیگری باشد احتمالاً در چه زمانی این دو دنباله‌دار با یکدیگر برخورد خواهند کرد؟

- (الف) قبل از یک دوره تناوب (ب) بعد از یک دوره تناوب (ج) هرگز برخورد نمی‌کنند (د) اطلاعات مسئله کافی نیست

۴- برای یک ستاره، نمودار توزیع شدت بر حسب طول موج به صورت زیر است. فیلتر شماره‌ی ۱ طول موج‌های ۲۰۴nm-۲۰۰nm و فیلتر شماره‌ی ۲ طول موج‌های ۵۰۲nm-۵۰۰nm را عبور می‌دهد. m_1 قدر اندازه‌گیری شده توسط فیلتر ۱ و m_2 قدر اندازه‌گیری شده توسط فیلتر ۲ است. $m_2 - m_1$ کدام است؟

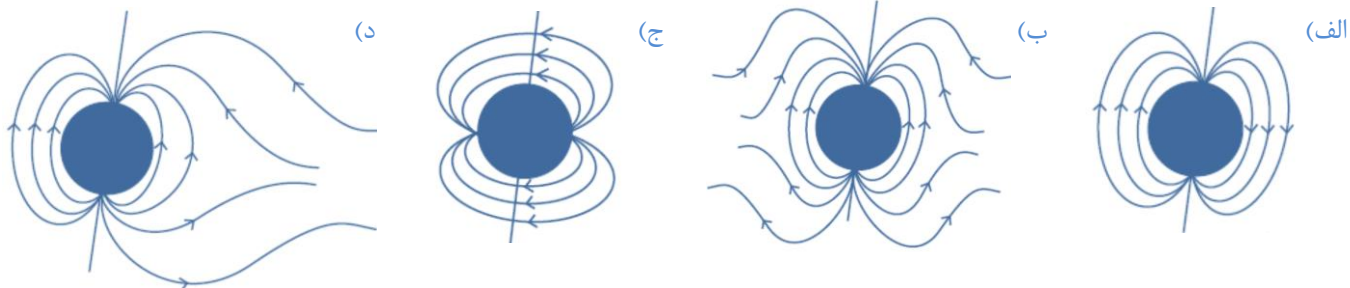


- (الف) $2 / 5 \log 2$ (ب) $-2 / 5 \log 2$
 (ج) ۰ (د) $2 / 5 \log 4$
 (ه) $-2 / 5 \log 4$ (و) $2 / 5$

۵- در روز اول دی ماه دقیقاً در سر ظهر، طول سایه‌ی یک شاخص عمودی، $\sqrt{3}$ برابر ارتفاع آن است. عرض جغرافیایی محل چقدر است؟

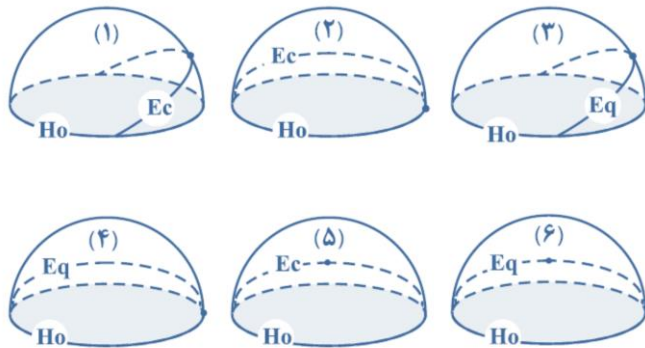
- (الف) ۳۰ درجه (ب) ۵۳/۵ درجه (ج) ۳۶/۵ درجه (د) ۶۰ درجه
 (ه) ۶/۵ درجه (و) ۲۳/۵ درجه

۶- کدام یک از شکل‌های زیر خطوط میدان مغناطیسی اطراف زمین را به درستی نشان می‌دهد؟ (در همه‌ی این شکل‌ها خط مورب نشان‌دهنده‌ی محور دوران زمین است).



- ۷- ماه در عرض جغرافیایی میانه (۳۰ تا ۶۰ شمالی و جنوبی) کدام یک از موارد زیر برای دو ستاره‌ی قابل تفکیک صحیح است؟
- (الف) دو ستاره‌ای که باهم طلوع می‌کنند، باهم غروب نمی‌کنند.
 (ب) هر دو ستاره که باهم طلوع می‌کنند، باهم غروب می‌کنند.
 (ج) هر دو ستاره‌ای که هم‌زمان در حالت عبور هستند، بعد یکسان دارند.
 (د) ستاره‌هایی با میل δ و $-\delta$ کمان یکسانی را در آسمان ناظر طی می‌کنند.

- ۸- کدام دو تصویر از تصاویر زیر، کره‌ی آسمان را برای ناظر قطبی با عرض جغرافیایی ۹۰ درجه، با فاصله‌ی زمانی ۶ ساعت نشان می‌دهند؟
- ماه Eq استوای سماوی، Ec دایره‌البروج و Ho افق است.



- (الف) ۱ و ۲
 (ب) ۱ و ۵
 (ج) ۲ و ۳
 (د) ۴ و ۵
 (ه) ۵ و ۶

- ۹- زاویه‌ی ساعتی یک ستاره در عبور پایینی آن چقدر است؟

- (الف) h°
 (ب) $6h$
 (ج) $12h$
 (د) $18h$
 (ه) $24h$

- ۱۰- کتابی که گالیله به خاطر آن در دادگاه تفتیش عقاید محکوم شد کدام است؟

- (الف) اصول ریاضی فلسفه‌ی طبیعی
 (ب) گفتگو
 (ج) خلاصه‌ای از نجوم کپرنیکی
 (د) پرینکیپیا
 (ه) المجسطی

- ۱۱- دو سیاره‌ی را که بر گرد ستاره‌ای به جرم خورشید در مدارهایی دایره‌ای در گردش‌اند در نظر بگیرید. اگر شعاع مداری سیاره‌ی بیرونی 1 Au باشد و ناظر ساکن در آن در هر بار گردشش به دور خورشید پنج بار سیاره‌ی درونی را در حالت مقارنه مشاهده کند، دوره‌ی تناوب سیاره‌ی داخلی چند سال است؟

- (الف) $\frac{1}{5}$
 (ب) $\frac{2}{5}$
 (ج) $\frac{1}{6}$
 (د) $\frac{2}{6}$
 (ه) $\frac{1}{7}$

- ۱۲- به خاطر وجود کشش سطحی فشار داخل یک حباب صابون کروی متناسب با وارون شعاع حباب تغییر می‌کند. اگر دمای هوای داخل حباب نصف شود شعاع حباب چند برابر می‌شود؟

- (الف) $\frac{\sqrt{2}}{2}$
 (ب) ۲
 (ج) $\sqrt{2}$
 (د) $2\sqrt{2}$
 (ه) $\frac{1}{2}$

۱۳- اگر حداکثر زمان نوردهی مناسب برای این که ستاره‌ای با فاصله‌ی قطبی p بر روی فیلم عکاسی به صورت نقطه‌ای ثبت گردد Δt باشد، زمان نوردهی مناسب برای ثبت نقطه‌ای ستاره‌ای با فاصله‌ی قطبی $2p$ چند برابر Δt است؟

- الف) اطلاعات مسئله کافی نیست. (ب) $2 \cos p$ (ج) $(2 \sin p)^{-1}$
 (د) $2 \sin p$ (ه) $(2 \cos p)^{-1}$ (و) $\sin 2p$

۱۴- سطح زمین را با لامپ‌های معمولی 100 وات می‌پوشانیم. کدام یک از موارد زیر تخمین بهتری برای قدری است که ناظر روی ماه برای زمین اندازه می‌گیرد؟

- الف) ۲۳- (ب) ۱۷- (ج) ۱۴-
 (د) ۵ (ه) ۱۴ (و) ۳۷

۱۵- سرعت باد خورشیدی در فاصله‌ی یک واحد نجومی از خورشید در حدود 300 km s^{-1} است. فرض کنیم تعداد ذرات آن در واحد حجم n ذره در مترمکعب باشد. در این صورت فشار باد خورشیدی در این ناحیه به کدام یک از موارد زیر نزدیک‌تر است؟

- الف) $n \times 10^{-8} \text{ Nm}^{-2}$ (ب) $n \times 10^{-13} \text{ Nm}^{-2}$ (ج) $n \times 10^{-16} \text{ Nm}^{-2}$ (د) $n \times 10^{-20} \text{ Nm}^{-2}$

۱۶- سیاهچاله‌ی مرکز کهکشان راه‌شیری ۳ میلیون برابر خورشید جرم دارد. شعاع این سیاهچاله چقدر است؟

- الف) ۳ km (ب) km (ج) ۰/۳ Au
 (د) ۰/۰۳ Au (ه) ۰/۰۶ Au (و) ۰/۶ Au

۱۷- اگر یک ستاره را جسم سیاه فرض کنیم؛ با گرم شدن سطح آن تابش در طول موج‌های قرمز چه تغییری می‌کند؟

- الف) کمتر می‌شود. (ب) بیشتر می‌شود. (ج) ثابت می‌ماند. (د) به دمای اولیه‌ی ستاره بستگی دارد.

۱۸- کدام یک از صورت‌های فلکی زیر در قطب شمال دیده نمی‌شود؟

- الف) سرطان (ب) روباهک (ج) دلفین (د) سگ کوچک (ه) سپر

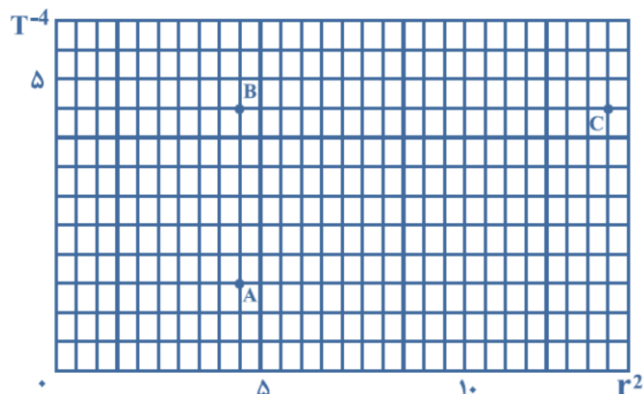
۱۹- ماه در صورت فلکی قوس است. ناظری که در ماه است زمین را در کدام صورت فلکی می‌بیند؟

- الف) قوس (ب) جبار (ج) سنبله
 (د) حوت (ه) عقرب (و) دویبکر

۲۰- مجموع مسافت‌های طی شده توسط خودروهایی که در طی یک شبانه‌روز در ایران تردد می‌کنند از چه مرتبه‌ی بزرگی است؟

- الف) فاصله زمین تا خورشید (ب) طول استوای زمین
 (د) فاصله زمین تا آلفا قنطورس (ه) زمین تا مرکز کهکشان راه شیری (ج) فاصله زمین تا ماه

۲۱- در نمودار زیر، هر یک از نقاط رسم شده مربوط به یک ستاره می‌باشد. در مورد درخشندگی مطلق این سه ستاره چه می‌توان گفت؟ (T دما و r شعاع ستاره است.)



- (الف) $L_A = L_B = L_C / 3$
 (ب) $L_A = L_B / 3 = L_C$
 (ج) $L_A / 3 = L_B = L_C$
 (د) $L_A = 3L_B = L_C$
 (ه) $L_A = L_B = 3L_C$
 (و) $3L_A = L_B = L_C$

۲۲- سطح کره‌ی زمین را با آینه می‌پوشانیم. در این صورت تصویر ماه کامل در چه فاصله‌ای از شخصی که بر روی سطح زمین ایستاده است و ماه در سمت‌الرأس او قرار دارد تشکیل می‌شود؟ (R_{\oplus} شعاع زمین است. از عیوب آینه‌های کروی صرف‌نظر کنید.)

- (الف) $R_{\oplus} / 2$
 (ب) R_{\oplus}
 (ج) $3R_{\oplus} / 2$
 (د) $2R_{\oplus}$
 (ه) ∞
 (و) شعاع مداری

۲۳- M_{32} در کدام صورت فلکی قرار دارد؟

- (الف) اسد
 (ب) قوس
 (ج) جبار
 (د) ثور
 (ه) آندرومدا
 (و) دجاجة

۲۴- بر اساس اطلاعات رصدی، یک ابر مولکولی هیدروژنی تقریباً کروی، قطری در حدود 20 سال نوری دارد. به‌علاوه، دمایش در حدود 20 کلوین و چگالی عددی ذرات این ابر همگن حدود 10^4 ذره بر سانتی‌متر مکعب تخمین زده می‌شود. جرم این ابر مولکولی، چند برابر جرم خورشید است؟

- (الف) 6×10^2
 (ب) 6×10^3
 (ج) 6×10^4
 (د) 6×10^5

۲۵- دو ستاره با مختصات $\alpha_1 = 18^h$, $\delta_1 = +4^\circ$ و $\alpha_2 = 6^h$, $\delta_2 = +1^\circ$ به‌طور هم‌زمان در حال عبور مشاهده می‌شوند. در کدام عرض جغرافیایی (ϕ) و در چه زمان نجومی (ST) این اتفاق امکان‌پذیر است؟ (α بُعد و δ میل ستاره است.)

- (الف) $\phi = 4^\circ, ST = 6^h$
 (ب) $\phi = 6^\circ, ST = 6^h$
 (ج) $\phi = 4^\circ, ST = 12^h$
 (د) $\phi = 6^\circ, ST = 12^h$
 (ه) $\phi = 4^\circ, ST = 18^h$
 (و) $\phi = 6^\circ, ST = 18^h$

۲۶- ارتفاع آب در دریاهاى آزاد در مدهای متوالی، متفاوت است. علت اصلی این پدیده کدام است؟

- (الف) فاصله‌ی ماه تا زمین متغیر است.
 (ب) خورشید اثر کشندگی ماه را گاهی تقویت و گاهی تضعیف می‌کند.
 (ج) سرعت مداری زمین در طول سال متغیر است.
 (د) دوره‌ی هلالی و نجومی ماه متفاوت‌اند.

۲۷- با طنابی به قطر $12/5\text{mm}$ سطح زمین را به طور کامل می پوشانیم. برای این کار از قطب شمال زمین شروع کرده و به طور مارپیچ به سمت قطب جنوب حرکت می کنیم. به نحوی که طناب روی خود نیفتد. طول طناب به کدام یک از موارد زیر نزدیک تر است؟

- (الف) فاصله ی زمین تا ماه
(ب) فاصله ی زمین تا خورشید
(ج) فاصله ی نپتون تا خورشید
(د) فاصله ی زمین تا آلفا قنطورس
(ه) فاصله ی زمین تا لبه ی کهکشان راه شیری
(و) فاصله ی زمین تا کهکشان آندرومدا

۲۸- کدام یک از گزاره های زیر درست است؟

- (الف) منظومه شمسی ۹ سیاره و مشتری ۴ قمر گالیله ای دارد.
(ب) منظومه شمسی ۱۰ سیاره و مشتری بیش از ۱۰ قمر دارد.
(ج) منظومه شمسی ۸ سیاره و یو، قمر گالیله ای مشتری، آتشفشان فعال دارد.
(د) منظومه شمسی ۸ سیاره و مشتری ۵ قمر گالیله ای دارد.
(ه) سیاره پلوتو ۱ قمر و مریخ ۲ قمر دارد.

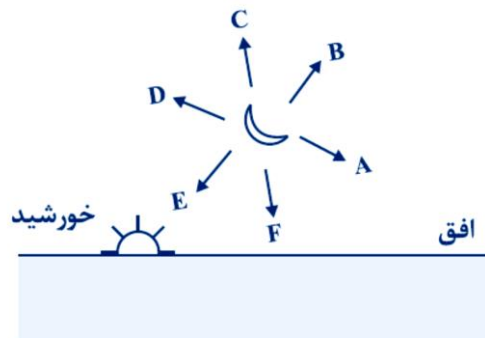
۲۹- اولین فضاورد زن که بود؟

- (الف) سوتلانا ساویتسکابا
(ب) کاترین سولیوان
(ج) والنیتینا ترشکووا
(د) سالی راید
(ه) سوزان هلمز
(و) انوشه انصاری

۳۰- چرا خطوط طیفی نور کهکشان های دور دست به طرف قرمز طیف جابه جا می شود؟

- (الف) شدت نور کهکشان های دور دست در اثر پیمودن مسافت زیاد، کم و منجر به قرمز شدن نور می شود.
(ب) میدان گرانشی کهکشان راه شیری، نور را به رنگ قرمز متمایل می کند.
(ج) بخش فرابنفش و مرئی نور، توسط غبار بین کهکشان ها پراکنده می شود.
(د) در اثر دور شدن کهکشان ها، نور آن ها قرمز تر به نظر می رسد.

۳۱- در شکل زیر جهت قطب شمال سماوی کدام است؟ (این تصویر هلال روشن ماه را در هنگام غروب خورشید در روز اول بهار نشان می دهد.)



- (الف) A
(ب) B
(ج) C
(د) D
(ه) E
(و) F

۳۲- ماه چهار آنتن بشقابی رادیویی به قطر ۳ متر، در چهار گوشه‌ی متوازی‌الاضلاعی با اضلاع ۱۰۰ و ۱۵۰ متر قرار دارند و زاویه‌ی کوچک متوازی‌الاضلاع برابر ۳۰ درجه است. نسبت حداقل به حداکثر قدرت تفکیک این مجموعه در طول موج ۲۱ سانتی‌متر چقدر است؟

- (الف) $\frac{1}{81}$ (ب) $\frac{1}{3}$ (ج) $\frac{2}{3}$ (د) $\frac{3}{2}$
 (هـ) ۸۱ (و) ۳

۳۳- ماه امکان مشاهده‌ی مریخ در کدام یک از صور فلکی زیر وجود دارد؟

- (الف) نهر (ب) جبار (ج) دب اکبر (د) اسد (هـ) کلب اکبر

۳۴- ماه کدام یک از دانشمندان زیر در یک دوره زندگی می‌کرده‌اند و باهم در ارتباط بوده‌اند؟

- (الف) گالیله و نیوتن (ب) بطلمیوس و هیپارخوس (ج) گالیله و کپلر (د) ابوریحان و ابن‌سینا (هـ) تیکو براهه (و) ج و د

۳۵- ماه ماهواره‌ای به جرم m در مدار زمین به دور خورشید می‌چرخد. مقدار انرژی‌ای که باید موتورهای نصب‌شده روی آن صرف کنند تا ماهواره را در مداری عمود بر صفحه‌ی مداری زمین با همان فاصله از خورشید قرار دهند چقدر است؟ (v سرعت مداری زمین؛ r شعاع مدار زمین؛ M جرم زمین و G ثابت گرانش است.)

- (الف) mv^2 (ب) $\frac{mv^2}{2}$ (ج) $-\frac{GmM_{\oplus}}{r} + \frac{mv^2}{2}$ (د) $-\frac{GmM_{\oplus}}{r} + mv^2$
 (هـ) $2mv^2$ (و) $-\frac{GmM_{\oplus}}{r} + 2mv^2$

۳۶- ماه مرتفع‌ترین آتشفشان منظومه‌ی شمسی روی زمین کدام سیاره است؟

- (الف) زمین (ب) مریخ (ج) مشتری (د) زهره (هـ) زحل (و) عطارد

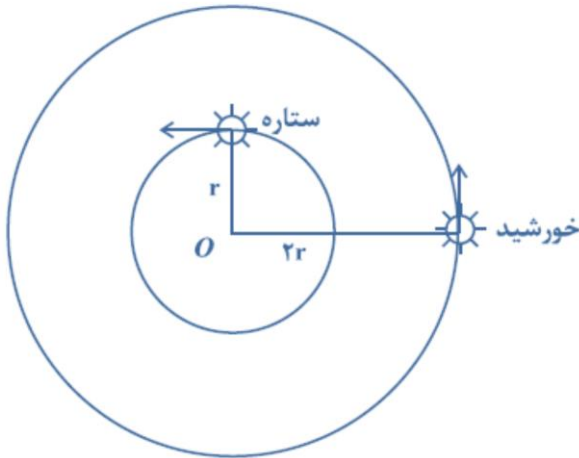
«مسئله‌های کوتاه»

پیش از شروع مسئله‌های کوتاه توضیح زیر را به‌دقت بخوانید.

پاسخ در این قسمت نمره منفی ندارد.

در این مسئله‌ها باید پاسخ را برحسب واحدی که در صورت‌مسئله خواسته‌شده (مثلاً ثانیه درجه پارسک و غیره) به دست آورید. سپس رقم یکان را در قسمت مربوط به رقم یکان و رقم دهگان را در قسمت مربوط به دهگان در پاسخ‌نامه علامت بزنید. فرض کنید در صورت‌مسئله قدر ستاره‌ای خواسته‌شده است و شما عدد $۱۲ / ۶۹۵$ را به دست آورید. جوابی که باید در پاسخ‌نامه زده شود عدد ۱۲ است یعنی باید ۱ را در ستون دهگان و ۲ را در ستون یکان سیاه کنید. از گرد کردن اعداد خودداری کنید. از علامت اعداد صرف‌نظر کنید. فقط دو رقم یکان و دهگان مهم است. جدول زیر چند نمونه از اعداد به‌دست‌آمده و آنچه باید در پاسخ‌نامه زده شود را نشان می‌دهد.

عدد به‌دست آمده	عددی که باید در پاسخ‌نامه وارد شود
$۴۳ / ۹۹۶۵۴$	۴۳
$۴۳ / ۰۰۱۲۳۶۵$	۴۳
$۱ / ۱۸۶۶$	۰۱
$۹۹ / ۹۹۹۹$	۹۹
$۰ / ۰۰۰۱$	۰۰
۲	۰۲



۱- ماه ماهواره‌ای در منظومه‌ی شمسی می‌خواهد سرعت ستاره‌ای را که شعاع مدار آن نسبت به مرکز کهکشان (نقطه‌ی O در شکل) نصف شعاع مدار خورشید است، اندازه‌گیری کند (به شکل توجه کنید). در صورتی که انتقال به سرخی که این ماهواره از ستاره‌ی مذکور اندازه‌گیری می‌کند برابر $\Delta\lambda / \lambda = 2 \times 10^{-4}$ باشد نسبت سرعت ستاره به سرعت خورشید چقدر است؟ (ماهواره در لحظه‌ی اندازه‌گیری روی خط واصل خورشید و ستاره‌ی مورد نظر است. سرعت خورشید 20 km/s و λ نماد طول موج است.)

۲- ماه صفحه‌ای با مساحت A و ضریب جذب 0.7 را در نظر بگیرید. این صفحه به موازات افق بر روی سطحی که عایق حرارتی است، در شهر کاشان با عرض جغرافیایی 34° درجه قرار گرفته است. اختلاف دمای تعادل این صفحه در ظهر روز اول تابستان و ظهر روز اول زمستان چقدر است؟ (از حضور جو صرف نظر کنید.)

۳- ماه دو سیاره‌ی فرضی در مدارهای دایره‌ای با شعاع‌های مداری r و $2r$ با سرعت‌های زاویه‌ای ثابت ω_1 و ω_2 در حال گردش به دور خورشید هستند. دوره‌ی تناوب سیاره‌ی درونی 30° روز زمینی است. کمترین فاصله‌ی زمانی بین دو تریب متوالی سیاره‌ی درونی از دید سیاره‌ی بیرونی چقدر است؟ (صفحه‌ی مداری این سیاره را بر هم منطبق در نظر بگیرید.)

۴- ماه مجموع زوایای مثلث کروی متساوی‌الاضلاع محاط در دایره‌ی مداری 60° درجه چقدر است؟

۵- ماه سیاره‌ای فرضی روی مسیری دایره‌ای شکل، با دوره‌ی تناوب 35° روز به دور خورشید می‌گردد. قمر این سیاره روی مداری دایره‌ای و با دوره‌ی تناوب 3° روز به دور سیاره می‌چرخد. اگر حرکت قمر نسبت به خورشید تناوبی باشد، دوره‌ی تناوب آن چند روز است؟

۶- ماه فاصله‌ی شباهنگ از ما $2/7 \text{ pc}$ است. این ستاره در هر ثانیه 8 km به ما نزدیک می‌شود. پس از چند سال روشنایی شباهنگ دو برابر میشود؟

۷- ماه قدر مطلق بولومتریک ستاره‌ای با دمای سطحی 28000 K و شعاع $5/16 \times 10^{11} \text{ cm}$ چقدر است؟

۸- ماه سیاره‌های فرضی ۱ و ۲ با شعاع‌های R و $2R$ و ضریب بازتابش برابر، زمانی که به ترتیب در فاصله‌های $3d$ و d از خورشید هستند یکدیگر را در حالت مقارنه می‌بینند. قدر محاسبه‌شده‌ی سیاره‌ی ۱ توسط ناظر سیاره‌ی ۲، m_1 و قدر محاسبه‌شده‌ی سیاره‌ی ۲ توسط ناظر سیاره‌ی ۱، m_2 است. $m_1 - m_2$ چقدر است؟ (صفحه‌ی مداری دو سیاره تقریباً بر هم منطبق هستند و $d \gg R$.)

کلید سؤالات

۱	هـ د ج ب الف	۲۱	هـ د ج ب الف	۴۱	هـ د ج ب الف
۲	هـ د ج ب الف	۲۲	هـ د ج ب الف	۴۲	هـ د ج ب الف
۳	هـ د ج ب الف	۲۳	هـ د ج ب الف	۴۳	هـ د ج ب الف
۴	هـ د ج ب الف	۲۴	هـ د ج ب الف	۴۴	هـ د ج ب الف
۵	هـ د ج ب الف	۲۵	هـ د ج ب الف	۴۵	هـ د ج ب الف
۶	هـ د ج ب الف	۲۶	هـ د ج ب الف	۴۶	هـ د ج ب الف
۷	هـ د ج ب الف	۲۷	هـ د ج ب الف	۴۷	هـ د ج ب الف
۸	هـ د ج ب الف	۲۸	هـ د ج ب الف	۴۸	هـ د ج ب الف
۹	هـ د ج ب الف	۲۹	هـ د ج ب الف	۴۹	هـ د ج ب الف
۱۰	هـ د ج ب الف	۳۰	هـ د ج ب الف	۵۰	هـ د ج ب الف
۱۱	هـ د ج ب الف	۳۱	هـ د ج ب الف	۵۱	هـ د ج ب الف
۱۲	هـ د ج ب الف	۳۲	هـ د ج ب الف	۵۲	هـ د ج ب الف
۱۳	هـ د ج ب الف	۳۳	هـ د ج ب الف	۵۳	هـ د ج ب الف
۱۴	هـ د ج ب الف	۳۴	هـ د ج ب الف	۵۴	هـ د ج ب الف
۱۵	هـ د ج ب الف	۳۵	هـ د ج ب الف	۵۵	هـ د ج ب الف
۱۶	هـ د ج ب الف	۳۶	هـ د ج ب الف	۵۶	هـ د ج ب الف
۱۷	هـ د ج ب الف	۳۷	هـ د ج ب الف	۵۷	هـ د ج ب الف
۱۸	هـ د ج ب الف	۳۸	هـ د ج ب الف	۵۸	هـ د ج ب الف
۱۹	هـ د ج ب الف	۳۹	هـ د ج ب الف	۵۹	هـ د ج ب الف
۲۰	هـ د ج ب الف	۴۰	هـ د ج ب الف	۶۰	هـ د ج ب الف

سؤالات تشریحی

۴۸	-۲	۰/۸	-۱
۲۰۲ درجه	-۴	۱۵۵	-۳
$9/7 \times 10^4$	-۶	۳۳ روز	-۵
۳/۹	-۸	-۶	-۷

۱- گزینه د پاسخ صحیح است.

ابتدا با استفاده از رابطه‌ی زوایای کوچک، قطر ظاهری برج میلاد را از دید ناظر روی ماه برآورد می‌کنیم:

$$\alpha = 206265 \times \frac{R}{d} = 206265 \times \frac{430 \text{ m}}{380 \times 10^6 \text{ m}} = 0 / 23''$$

یعنی ناظر روی ماه، باید بتواند در بازه‌ی طول موجی ۴۰۰ تا ۷۰۰ نانومتر، عارضه‌های با قطر ۰/۲۳ ثانیه‌ی قوس را آشکار کند. با استفاده از رابطه‌ی توان تفکیک داریم:

$$\theta = 250000 \times \frac{\lambda}{d} \Rightarrow 0 / 23'' = 250000 \times \frac{700 \times 10^{-9} \text{ m}}{d \text{ m}} \Rightarrow d = 0 / 76 \text{ m} = 76 \text{ cm}$$

۲- گزینه ج پاسخ صحیح است.

اسطرلاب جهت اندازه‌گیری کمان‌های سماوی و همچنین پیش‌بینی موقعیت اجرام سماوی به کار می‌رود.

۳- گزینه ج پاسخ صحیح است.

بر طبق قانون دوم کپلر جسم گردنده به دور جسم مرکزی، در بازه‌های زمانی برابر مساحت‌های مساوی از مدار را جاروب می‌کند. در مورد این سؤال از آنجاکه جرم جسم مرکزی ثابت و دو دنباله‌دار هم جرم‌اند؛ میزان کم‌وزیاد شدن سرعت هر دو دنباله‌دار در نقاط مختلف مدار از حضيض تا اوج ثابت است. به عبارت دیگر سرعت هر دو دنباله‌دار در نقاط مشابه از مدار، برابر است.

۴- گزینه ج پاسخ صحیح است.

شدت تابش در هر بازه‌ی طول موجی با انتگرال تابع پلانک آن متناظر است؛ در مورد این سؤال نیز باید انتگرال تابع یا مساحت زیر نمودار را در هر دو بازه به‌طور تقریبی محاسبه کنیم: $B_{\gamma_{0.0nm}} = S_{\gamma_{0.0nm}} = a(204 - 200) = 4a$; $B_{\delta_{0.0nm}} = S_{\delta_{0.0nm}} = 2a(502 - 500) = 4a$ حال برای محاسبه‌ی تفاضل قدرها از رابطه‌ی ذیل کمک می‌گیریم:

$$m_{\gamma} - m_{\delta} = -2 / 5 \log \frac{B_{\delta_{0.0}}}{B_{\gamma_{0.0}}} \Rightarrow m_{\gamma} - m_{\delta} = -2 / 5 \log 1 \Rightarrow m_{\gamma} - m_{\delta} = 0 \Rightarrow m_{\gamma} = m_{\delta}$$

۵- گزینه ج پاسخ صحیح است.

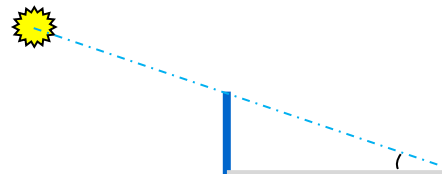
میل خورشید در زمان موردنظر یعنی اول دی ماه $\delta_s = -23 / 5^\circ$ است؛ بنابراین ارتفاع آن:

$$\min a_s = \frac{\pi}{2} - \varphi + \delta_s = \frac{\pi}{2} - 23 / 5 - \varphi \Rightarrow \min a_s = 66 / 5 - \varphi$$

از طرفی با توجه به شکل سایه مشخص می‌شود که امتداد خورشید و نوک چوب با سطح زاویه‌ای 30° می‌سازد.

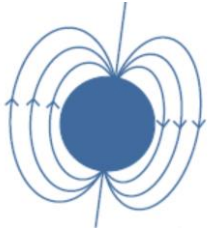
$$\tan a_s = \frac{h}{h\sqrt{3}} \Rightarrow a_s = 30^\circ$$

$$\min a_s = 30 = 66 / 5 - \phi \Rightarrow \phi = 36 / 5$$

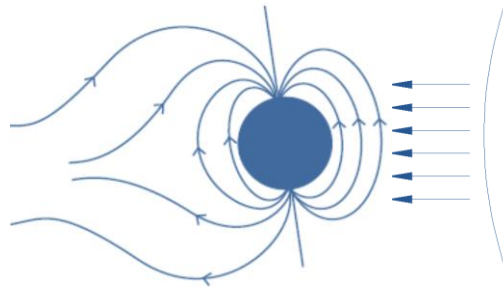




۶- گزینه د پاسخ صحیح است.



اگر خورشید نبود میدان مغناطیسی زمین مطابق شکل مقابل بود؛ اما زمین با واقعیتی به نام بادهای خورشیدی روبروست این بادهای حجم انبوهی از ذرات باردار هستند که به علت حرکت، با سرعت بسیار بالا در فضا فشار مغناطیسی ایجاد می‌کنند و این میدان مغناطیس بسیار قوی در هنگام برخورد با میدان کوچک و نسبتاً ضعیف زمین، میدان را به شکل زیر تبدیل می‌کنند.



۷- گزینه الف پاسخ صحیح است.

هر ستاره دو عبور بالا و پایینی دارد که زمان این دو عبور ۱۲ ساعت باهم اختلاف دارند. پس اختلاف زمان عبور دو ستاره‌ای که همزمان در حال عبور دیده می‌شوند یا صفر است یا دوازده ساعت.

در مورد گزینه‌های الف و ب از آنجاکه دو ستاره‌ای که باهم طلوع می‌کنند به علت اختلاف طول کمان‌هایی که در آسمان می‌پیمایند تا به محل غروب برسند، در یک زمان غروب نمی‌کنند ولی این احتمال نیز وجود دارد که دو ستاره مذکور کمانه‌ای قرینه‌ای را نسبت به سمت‌الرأس طی کنند و در موارد بسیار نادر علاوه بر طلوع همزمان، غروب همزمان نیز داشته باشند؛ اما این اتفاق تنها در استوا می‌تواند روی بدهد. گزینه‌ی ج نیز با توجه به تعریف بعد غیرممکن است.

۸- گزینه ب پاسخ صحیح است.

در قطب شمال، قطب شمال سماوی دقیقاً بالای سر ناظر (سر سو) قرار دارد و ستاره‌ها نیز هیچ طلوع و غروبی ندارند زیرا به جهت انطباق استوای سماوی بر افق، موازی افق نیز می‌گردند و در هر فاصله زمانی ارتفاع اجرام از افق ثابت می‌ماند. پس گزینه‌ی ب که جابجایی دایره البروج را موازی افق نشان می‌دهد، پاسخ مسئله است. توجه کنید که نقطه‌ی نشان داده‌شده روی دایره البروج بعد از گذشت ۶ ساعت باید به اندازه‌ی 90° درجه موازی افق بچرخد.

۹- گزینه ج پاسخ صحیح است.

زاویه ساعتی = زاویه بین نصف‌النهار ستاره و نصف‌النهار ناظر است. این مقدار برای عبور بالایی صفر و برای عبور پایینی ۱۲ ساعت است.

۱۰- گزینه ب پاسخ صحیح است.

اصول ریاضی فلسفه طبیعی اثر سر آیزاک نیوتون و المجسطی متعلق به بطلمیوس است. بطلمیوس در حدود ۱۵۰ میلادی رساله‌ی پرنفوذی به نام سونتارکنس ماتماتیکا یا مجموعه‌ی ریاضی نوشت. هرچند این رساله برنوشته‌های هیپارخوس مبتنی است، اما به خاطر فشردگی و زیبایی چشمگیرش موردتوجه قرار گرفت. شارحان بعدی برای متمایز ساختن آن از آثار کم‌اهمیت‌تر صفت مجیسته یا مجسطی به معنی بزرگ‌ترین را به آن منسوب کردند. مترجمین عرب‌زبان حرف تعریف ال را پیشوند کردند و آن را المجسطی نامیدند.

بطلمیوس در المجسطی پدیده‌هایی را بررسی می‌کند که بستگی به کرویات زمین دارند. سپس دستگاه زمین مرکزی نجوم را طرح‌ریزی می‌کند که قریب به ۱۵۰۰ سال مورد پذیرش عموم بود. المجسطی قدیمی‌ترین کوشش مجدانه در راه تبیین حرکت‌شناسی منظومه شمسی است؛ اما در توجیه حرکت‌های پیچیده سیاره‌ها که فاصله ثابتی با زمین ندارند، روی مدارهای دایره‌ای عاجز بود؛ بنابراین مفهوم فلک‌های تدویر را بکار گرفت.

۱۱- گزینه ب پاسخ صحیح است.

می‌دانیم بین دوره تناوب انتقالی و هلالی دو سیاره، این رابطه برقرار است: $\frac{1}{T_s} = \frac{1}{T_x} - \frac{1}{T_y}$ از طرف دیگر طبق صورت سؤال:

$$5 \times \frac{T_s}{\frac{1}{2}} = 1 \Rightarrow T_s = 0.4 \text{ سال}$$

در نتیجه از آنجا که سیاره در فاصله‌ی یک واحد نجومی از ستاره قرار گرفته و جرم ستاره‌ی مرکزی با جرم خورشید برابر است، دوره تناوب آن برابر با دوره تناوب زمین خواهد بود؛ لذا خواهیم داشت:

$$\frac{1}{0.4} = \frac{1}{T_A} - 1 \Rightarrow T_A = \frac{2}{3}$$

۱۲- گزینه الف پاسخ صحیح است.

هوای حباب محبوس است پس رابط گازهای ایده‌آل برقرار می‌شود.

$$\frac{PV}{T} = nR \quad ; \quad P = \frac{cte}{r} \quad ; \quad V = \frac{4}{3} \pi r^3 \Rightarrow \frac{\frac{4}{3} \pi r^3}{T} = \frac{4}{3} \pi k \frac{r^3}{T} = nR \Rightarrow \frac{r^3}{T} = cte$$

$$\Rightarrow \frac{r^3}{T} = \frac{r'^3}{T'} \quad ; \quad T' = \frac{T}{2} \Rightarrow 2r^3 = r'^3 \Rightarrow r = \frac{\sqrt[3]{2}}{2} r'$$

۱۳- گزینه ه پاسخ صحیح است.

اگر AB را طول کمان دایره‌ی عظیمه و δ را میل ستاره بنامیم؛ طول کمان دایره‌ی صغیره‌ی نظیر از رابطه‌ی $A'B' = AB \cos \delta$ به دست می‌آید یا به‌طور مشابه برای ستاره‌ای بافاصله‌ی قطبی $P = 90^\circ - \delta$ می‌توانیم بنویسیم: $A'B' = AB \sin P$ و از آنجا که طول کمان طی شده روی دایره‌ی عظیمه با اختلاف زاویه‌ی ساعتی یا مدت‌زمان طی شده متناظر است: $A'B' = \Delta t \sin P$. از طرفی در صورت سؤال برابر بودن طول کمان، برای دو ستاره با میل متفاوت مورد نظر است.

$$AB_1' = AB_2' \Rightarrow \Delta t_1 \sin P = \Delta t_2 AB \sin 2P \Rightarrow \frac{\Delta t_1}{\Delta t_2} = \frac{\sin P}{\sin 2P} = \frac{1}{2 \cos P} = (2 \cos P)^{-1}$$

۱۴- گزینه ب پاسخ صحیح است.

در این راه‌حل اندیس E نشان‌دهنده‌ی زمین و L نشان‌دهنده‌ی لامپ است؛ ابتدا برآورد می‌کنیم که کل سطح زمین را با چند لامپ باید فرش کرد، شعاع هر لامپ را هم تقریباً ۵ سانتی‌متر در نظر می‌گیریم.

$$\text{تعداد لامپ‌های مورد نیاز} = \frac{S_E}{S_L} = \frac{4\pi R_E^2}{\pi \frac{D^2}{4}} = \frac{16(6/4 \times 10^8 \text{ cm})^2}{100} = 4/55 \times 10^{16}$$

$$L_E = 100 \times 4 / 5 \times 10^{16} W = 4 / 5 \times 10^{18} W$$

حال این میزان درخشندگی را با توجه به فاصله‌ی ۳۸۰ هزار کیلومتری ماه از زمین به روشنایی رسیده به ناظر ایستاده روی ماه تبدیل کرده و سپس از رابطه‌ی قدر استفاده می‌کنیم:

$$m_E - m_{\odot} = -2 / 5 \log \frac{b_E}{b_{\odot}} = -2 / 5 \log \frac{\frac{L_{\odot}}{4\pi(380000)^2}}{1370} \Rightarrow m_{\odot} - -26 / 8 = -2 / 5 \log \frac{1}{1/14 \times 10^3}$$

$$m_{\odot} = -26 / 8 + 7 = -18 / 4 \approx -17$$

گزینه ج پاسخ صحیح است. ماه -۱۵

$$P = \frac{F}{A} ; F = -\frac{\Delta P}{\Delta t} = \frac{m \times v - m \times 0}{\Delta t} = \frac{mv}{\Delta t} \Rightarrow P = \frac{mv}{A\Delta t}$$

از طرفی می‌دانیم: $\rho = \frac{m}{V} = \frac{m}{A.d}$ که در آن A سطح مقطع برخورد و d ارتفاع المان حجمی است یعنی $m = \rho A.d$

$$P = \frac{\rho v A d}{A \Delta t} ; v = \frac{d}{\Delta t} \Rightarrow P = \rho v^2$$

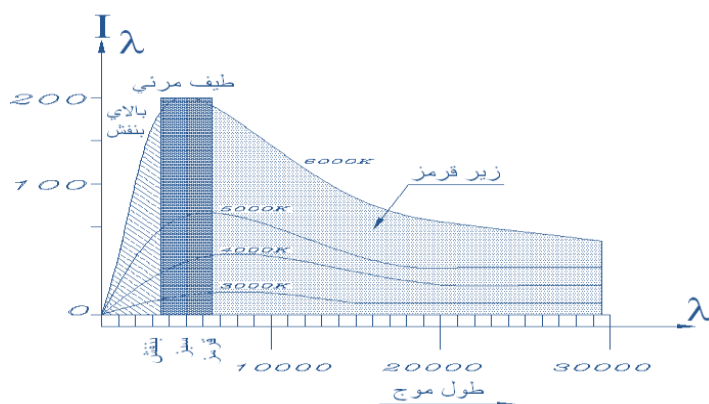
اما جرم هر ذره $10^{-27} \times 67 / 1$ است؛ و n ذره در واحد زمان به مساحت یک متر مربع می‌رسد؛

$$P = (n \times 1 / 67 \times 10^{-27}) (300 \times 10^3)^2 \Rightarrow P = n \times (1 / 5 \times 10^{-16}) \frac{N}{m^2} \approx n \times 10^{-16} \frac{N}{m^2}$$

گزینه ه پاسخ صحیح است. ماه -۱۶

$$R_{sch} = \frac{2Gm}{c^2} = \frac{2(6 / 67 \times 10^{-11})(3 \times 10^6)(1 / 99 \times 10^{30})}{(3 \times 10^8)^2} = 8 / 88 \times 10^9 m \Rightarrow R_{sch} = 0 / 059 Au$$

گزینه ب پاسخ صحیح است. ماه -۱۷



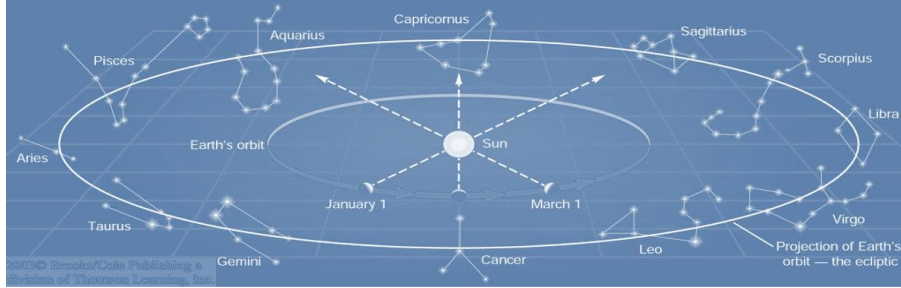
همان طور که در تصویر روبرو می‌بینید، جسم سیاه داغ‌تر در تمامی طول‌موج‌ها بیش از جسم سیاه سردتر تابش می‌کند؛ این قضیه در مورد تمامی طول‌موج‌ها برقرار است. با توجه به نمودار تابش جسم سیاه ارتفاع بیشتر \equiv دمای بالاتر \equiv میل قله‌ی موج به سمت طول موجی کمتر \equiv انتقال به آبی

گزینه ه پاسخ صحیح است. ماه -۱۸

ستاره‌های با میل منفی در قطب شمال هرگز طلوع نمی‌کنند.

۱۹- گزینه ب پاسخ صحیح است.

هر صورت فلکی که از دید ناظر زمینی، ماه در آن واقع قرار گرفته باشد دقیقاً در فصل قرینه آن (۶ ماه بعد) از دید ناظر مستقر بر سطح ماه صورت فلکی مکمل دیده خواهد شد.



۲۰- گزینه الف پاسخ صحیح است.

حدوداً از هر ۱۰ ایرانی ۱ نفر صاحب ماشین است بنابراین $\frac{7 \times 10^6}{10} = 7 \times 10^5$ ماشین در سطح کشور وجود دارد اگر هر ماشین در روز ۱ ساعت با سرعت استاندارد $\frac{60 km}{h}$ حرکت کند؛ مسافت طی شده $60 \frac{km}{h} \times 1h \times 7 \times 10^5 = 4 / 2 \times 10^8 km \cong 2 / 8 Au$

۲۱- گزینه د پاسخ صحیح است.

از جدول؛ مقادیر r^2 و T^{-4} را به دست می‌آوریم؛ سپس با دانستن درخشندگی سطحی ستاره: $L = 4\pi r^2 \sigma T^4$

C	B	A	
۴/۵	۴/۵	۱/۵	T^{-4}
۱۳/۵	۴/۵	۴/۵	r^2

$$\Rightarrow L = \frac{4\pi r^2 \sigma}{T^{-4}} \Rightarrow \left. \begin{matrix} L_A = 3 \\ L_B = 1 \\ L_C = 3 \end{matrix} \right\} \Rightarrow 3L_B = L_A = L_C$$

۲۲- گزینه الف پاسخ صحیح است.

از آنجا که ماه در فاصله‌ی بسیار دوری از زمین قرار گرفته می‌توان آن را در فاصله‌ی بی‌نهایت در نظر گرفت. در مورد زمین هم چون مثل آینه‌ی محدب عمل می‌کند؛ محل تشکیل تصویر جسمی در بینهایت در کانون آینه یعنی نیمه‌ی شعاع آینه است که در این سوال، مقدار مورد نظر $R_{\oplus} / 2$ می‌شود.

۲۳- گزینه هـ پاسخ صحیح است.

M_{32} قمر کهکشان M_{31} است و در بازوی فلکی صورت فلکی آندرومدا قرار دارد.

۲۴- گزینه الف پاسخ صحیح است.

ابتدا جرم ابر را حساب می‌کنیم. می‌دانیم ابر از هیدروژن مولکولی درست شده؛ پس $m_{H_2} = 2(1 / 67 \times 10^{-27}) kg$ ؛ از طرفی می‌دانیم حجم

ابر: $m = \rho \frac{4}{3} \pi r^3$ پس داریم: $m = \rho V$ و $V = \frac{4}{3} \pi r^3 = \frac{4}{3} \pi (10 \times 9 / 4 \times 10^{15})^3 = 3 / 5 \times 10^{51} cm^3 = 3 / 5 \times 10^{57} m^3$

$$M_C = 10^4 \times (2 \times 1 / 67 \times 10^{-27}) \times (3 / 545 \times 10^{57}) = 1 / 18 \times 10^{25} \text{ kg} \Rightarrow$$

$$\frac{M_C}{M_\odot} = \frac{1 / 184 \times 10^{25}}{1 / 99 \times 10^{30}} = 0 / 535 \times 10^5 \approx 6 \times 10^4$$

۲۵- گزینه ب پاسخ صحیح است.

هر دو ستاره که در حال عبور دیده شوند بالای افق قرار دارند پس یکی از آن دو ستاره دور قطبی است. در شهری با عرض جغرافیایی 60° درجه اگر ستاره‌ی با میل درجه در حال عبور پایینی باشد؛ قابل مشاهده نیست. بنابراین ستاره‌ی با میل 40° درجه در حال عبور پایینی است و ستاره‌ی با میل درجه در حال عبور بالایی. اما طبق تعریف زمان نجومی برابر است با مجموع بُعد و زاویه‌ی ساعتی ستاره. چون زاویه‌ی ساعتی ستاره‌ای که در

$$ST = \alpha + h = \epsilon^h + \delta^h = \epsilon^h$$

عبور بالایی قرار دارد، صفر است و طبق صورت سوال بُعد آن هم 6 ساعت است؛ خواهیم داشت:

۲۶- گزینه ب پاسخ صحیح است.

به‌طور کلی در مدهای متوالی میزان گرانش ناشی از ماه و خورشید خیلی تغییر نمی‌کند؛ برای آنکه اختلاف گرانش ناشی از این دو جرم به عدد قابل قبولی برسد باید چند شبانه‌روز صبر کرد. دلیل اصلی این اختلاف در مدهای متوالی، تفاوت در موضع قرارگیری این دو جسم در آسمان ناظر است که به‌علت انحراف $23/5$ درجه‌ای محور دوران زمین نسبت به دایره البروج روی می‌دهد. اما در بین گزینه‌های موجود گزینه‌ی ب از همه منطقی‌تر است.

۲۷- گزینه د پاسخ صحیح است.

مساحت سطح کره زمین = مساحت تصویر طناب \times طول طناب (به یکسان بودن واحدها در عملیات جبری، دقت کنید).

ضخامت طناب $12/5$ میلی‌متر است بنابراین در هر $5^2 / 12$ میلی‌متر مربع $12/5$ میلی‌متر طناب وجود دارد:

$$4\pi R_\odot^2 = l S_t \Rightarrow 4\pi (6 / 38 \times 10^8 \text{ mm})^2 = l \times (12 / 5 \text{ mm})^2 \Rightarrow l = 4 / 0.32 \times 10^{16} \text{ m} = 4 / 32 \text{ ly}$$

این فاصله تقریباً برابر فاصله‌ی بین خورشید و آلفا قنطورس (نزدیک‌ترین ستاره به خورشید) است.

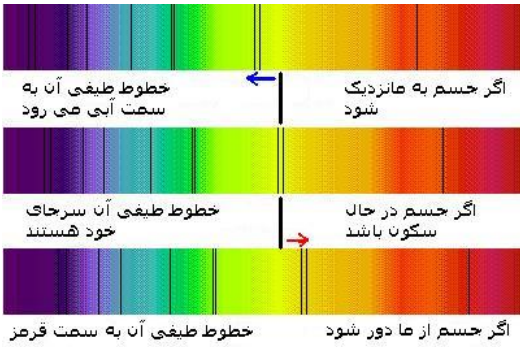
۲۸- گزینه ج پاسخ صحیح است.

در مرداد ماه سال ۱۳۸۴ اجلاس بین‌المللی منجمان (IAU) تصمیم گرفت، پلوتو را از لیست سیارات منظومه شمسی خارج کند و به فهرست سیارات کوتوله بیافزاید این تصمیم در راستای کشف اجرامی شبیه به سیاره در فاصله‌های دورتر از نپتون و دارای ابعاد متفاوت صورت گرفت. طبق این تصمیم تعداد سیارات به ۸ عدد کاهش یافت.

۲۹- گزینه ج پاسخ صحیح است.

والنتینا ترشکوا نخستین زن فضانورد، با فضاپیما اسپیک ۶ بر گرد زمین چرخید.

۳۰- گزینه د پاسخ صحیح است.



افزایش طول موج یک تابش الکترومغناطیس به دلیل انبساط کیهان و انحنای فضا زمان را انتقال به سرخ می نامند. هر وقت که صحبت از فواصل بسیار دور باشد معمولاً بجای فاصله از انتقال به سرخ این اجرام بحث می شود (این دو توسط قانون هابل باهم مرتبط هستند).

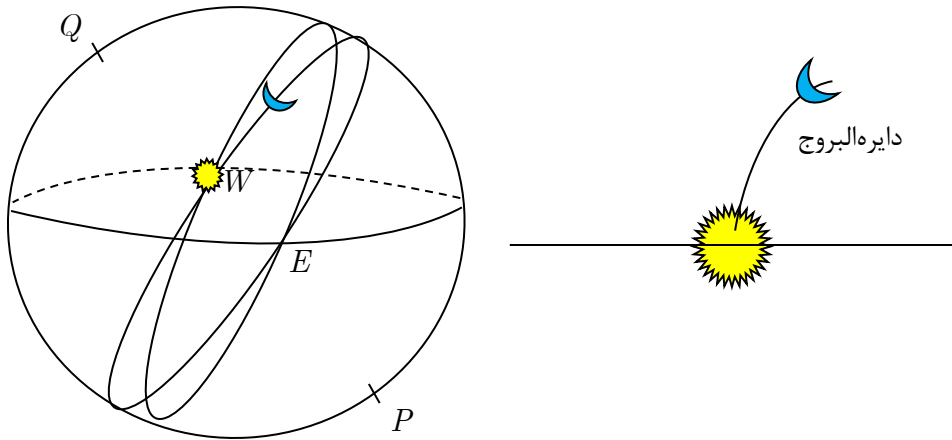
زمانی که یک جسم با سرعت های زیاد از ما دور می شود طول موج خطوط جذبی طیف دریافتی از آن بیشتر می شود (پدیده دوپلر) در نتیجه گفته می شود. طیف آن به سمت قرمز طیف جابجا شده است. اندازه گیری مقدار انتقال در مورد اجرام دور دست

کیهان که دارای سرعت های بیشتری در جهت دور شدن از ما هستند عملی تر است. به دلیل انبساط کیهان قسمت بیشتر کهکشان ها در حال دور شدن از ما و در نتیجه دارای انتقال به سرخ می باشند. بیشترین مقدار مشاهده شده انتقال به سرخ در حد ۶ تا ۷ هست که نشان دهنده فواصلی در حد ۳۰ میلیارد سال نوری و طبق روابط محاسباتی نشان دهنده نگاه کردن به حدود ۱۳ میلیارد سال پیش است.

برعکس حالت دور شدن زمانی که چشمه نور به ما نزدیک می شود طول موج پرتوهای دریافتی از آن کوتاه تر شده گفته می شود آن جسم دارای انتقال به آبی shift Blue است. مقدار عددی انتقال به سرخ طبق روابط زیر پیدا می شود: انتقال به سرخ برابر است با (حاصل تفریق طول موج واقعی از طول موج مشاهده شده) تقسیم بر مقدار واقعی طول موج. برای نمونه مقدار یک یعنی اینکه اندازه طول موج دریافتی از آن بر اثر دور شدن جسم دو برابر شده است.

۳۱- گزینه الف پاسخ صحیح است.

این اتفاق در نیمکره جنوبی می افتد.

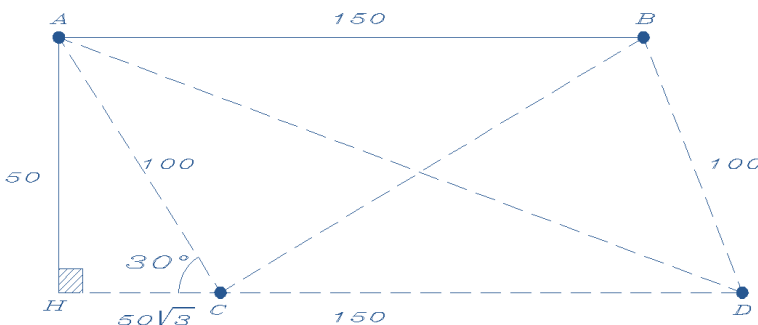


۳۲- گزینه هـ پاسخ صحیح است.

آرایه‌ی قرارگیری تلسکوپها مطابق شکل مقابل خواهد بود. پس با استفاده از قضیه کسینوسها در مثلث مسطح می توانیم مقدار سایر اجزا را به دست آوریم؛ اما کمترین توان تفکیک هم مربوط به حالتی است که تنها از یک بشقاب ۳ متری برای رصد استفاده کنیم. بنابراین داریم:

$$AD = 241 / 8 m ; BC = 80 / 7 m$$

$$\max \text{ قطر تداخل سنج} = 1 / 22 \frac{\lambda}{D} = 217''$$



$$\min \theta = \frac{\lambda}{D} = 1 / 22 = 17500''$$

$$\frac{\theta_{\min}}{\theta_{\max}} = \frac{17500}{217} \approx 81$$

۳۳- ماه  گزینه د پاسخ صحیح است.

در منظومه شمسی همه‌ی سیاره‌ها تقریباً در صفحه‌ی یکسانی به دور خورشید می‌گردند؛ بنابراین از دید ناظر زمینی همه‌ی سیاره‌ها مسیری شبیه به مسیر سالیانه‌ی خورشید را طی می‌کنند. به این ناحیه که تا حدود ۵ درجه‌ای بالا و پایین دایره‌البروج گسترش یافته است؛ منطقه‌البروج می‌گویند؛ بنابراین صور فلکی منطقه‌البروج با صور فلکی دایره‌البروج یکسان‌اند.

۳۴- ماه  گزینه د پاسخ صحیح است.

نیوتون در سال مرگ گالیله و ۱۲ سال بعد از کپلر به دنیا آمد؛ گالیله و کپلر هم‌عصر بودند. ابوریحان و بوعلی سینا هم، در یک دوره زندگی می‌کردند.

۳۵- ماه  گزینه الف پاسخ صحیح است.

این کار را به دو مرحله تقسیم می‌کنیم، مرحله‌ی اول برای ثابت کردن ماهواره، و مرحله‌ی دوم برای به حرکت درآوردن آن در مدار عمود بر مدار اولیه که هر کدام به میزان $\frac{1}{4}mv^2$ انرژی نیاز دارد.

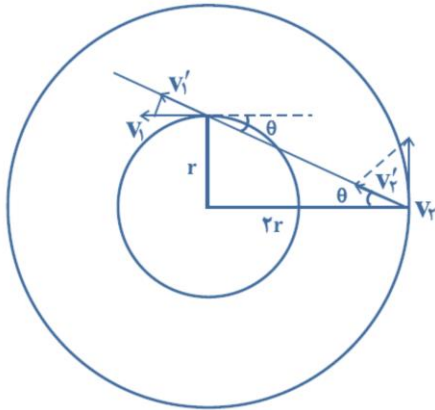
$$K = \frac{1}{2}mv^2 + \frac{1}{2}mv^2 = mv^2$$

۳۶- ماه  گزینه ب پاسخ صحیح است.

بلندترین کوه منظومه شمسی Olympius است و سه برابر اورست ارتفاع دارد؛ این کوه در مریخ واقع است.

« پاسخ‌های کوتاه »

۱- ماه پاسخ: ۰/۸



مطابق شکل روبرو، سرعت شعاعی برابر می‌شود با $v_p \cos \theta - v_r \sin \theta$ و از آنجا که فاصله‌ی خورشید تا مرکز کهکشان دو برابر فاصله‌ی ستاره تا مرکز کهکشان است؛ داریم:

$$\sin \theta = \frac{1}{\sqrt{5}} ; \cos \theta = \frac{2}{\sqrt{5}}$$

$$v_r = \frac{2}{\sqrt{5}} v_1 - \frac{1}{\sqrt{5}} v_p$$

از رابطه‌ی دوپلر داریم:

$$\frac{v_r}{c} = \frac{\Delta \lambda}{\lambda} = 2 \times 10^{-4} \Rightarrow v_r = 2 \times 10^{-4} \times 3 \times 10^8 \text{ m/s} = 60 \text{ km/s}$$

و سرعت خورشید یعنی $v_p = 200 \text{ km/s}$ بنا بر این می‌توانیم چنین بنویسیم:

$$60 = 0 / 894 v_{star} - 89 / 43 \Rightarrow v_{star} = 167 / 057 \text{ km/s} \Rightarrow \frac{v_s}{v_\odot} = \frac{157 / 06}{200} = 0 / 835$$

۲- ماه پاسخ: ۴۸

مولفه‌ی عمود بر سطح انرژی گرمایی دریافتی از خورشید ضربدر ضریب جذب سیاره برابر می‌شود با کل انرژی‌ای که توسط سیاره به عنوان تابش گرمایی جذب و سبب افزایش دما می‌شود. چنین جسمی را می‌توانیم جسم سیاه در نظر بگیریم:

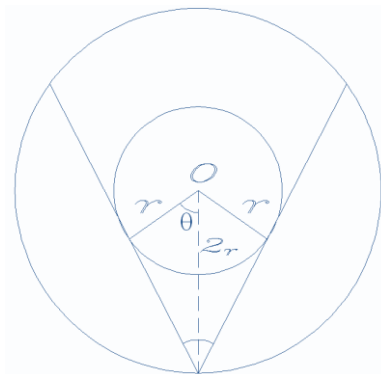
$$\sigma T^4 = E = b_\odot (1 - A) \cos(90^\circ - a_\odot)$$

که در آن A ضریب بازتاب سطحی یا آلبدو که برای زمین ۰/۳ است.

$$T = \sqrt[4]{\frac{b_\odot (1 - A) \cos(90^\circ - a_\odot)}{\sigma}}$$

از آنجا که بیشترین ارتفاع تابش خورشید در تابستان $34^\circ - 90^\circ + 23 / 5$ و بیشترین ارتفاع تابش در زمستان $34^\circ - 90^\circ - 23 / 5$ است؛ با جایگذاری این مقادیر در رابطه‌ی فوق به دماهای ۳۵۹ و ۳۰۸ کلین دست خواهیم یافت. یعنی $\Delta T = 356 - 308$

۳- ماه پاسخ: ۱۵۵



$$\cos \theta = \frac{\sqrt{3}}{2} \Rightarrow \theta = 60^\circ ; \frac{P_1^r}{a_1^r} = \frac{P_2^r}{a_2^r} \Rightarrow P_2 = \sqrt{8} P_1 = 848 / 52$$

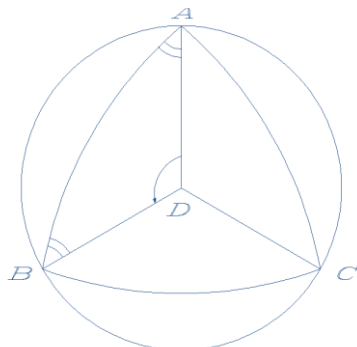
$$\Rightarrow \frac{1}{T_s} = \frac{1}{P_1} - \frac{1}{P_2} \Rightarrow \frac{1}{300} - \frac{1}{848 / 52} = \frac{1}{T_s} \Rightarrow T_s = 464 / 07$$

فاصله‌ی بین دو تربیع متوالی با توجه به شکل نیازمندی طی شدن کمانی معادل ۱۲۰ درجه است.

$$\left. \begin{matrix} 360 \\ 120 \end{matrix} \right\} \Rightarrow \Delta T = 155 \text{ روز}$$

۴- پاسخ: ۲۰۲ درجه

به تصویر مثلث محاط شده را از بالا نگاه می‌کنیم.



$$AD = BC = DC = 3^\circ ; \quad \hat{ADB} = \hat{BDC} = \hat{CDA} = 12^\circ$$

$$\cos AB = \cos AD \cos DB + \sin AD \sin BD \cos \hat{ADB}$$

$$\Rightarrow \cos AB = \left(\frac{\sqrt{3}}{2}\right)^2 + \left(\frac{1}{2}\right)^2 \left(\frac{-\sqrt{3}}{2}\right) \Rightarrow AB = 51 / 32^\circ$$

و از قضیه‌ی سینوس‌ها داریم:

$$\frac{\sin BAD}{\sin BD} = \frac{\sin ADB}{\sin AB} \Rightarrow \sin BAD = \frac{\left(\frac{\sqrt{3}}{2}\right)\left(\frac{1}{2}\right)}{\sin(51 / 32)} \Rightarrow BAD = 33 / 69^\circ$$

$$\text{مجموع زوایا} = 6 \times BAD = 202 / 14^\circ$$

۵- پاسخ: ۳۳ روز

$$\frac{1}{T_s} = \frac{1}{30} - \frac{1}{35} \Rightarrow T_s = 32 / 8 \text{ روز}$$

۶- پاسخ: $9/7 \times 10^4$

فرض بر این است که در این مدت، درخشندگی شهابنگ تغییر نمی‌کند؛ ابتدا باید ببینیم برای دو برابر شدن روشنایی ستاره، باید چه مقدار به ما

نزدیک شود. بنابراین می‌توانیم چنین بنویسیم: $b = \frac{L}{4\pi r^2}$; $b = 2b_p$; $b_p = \frac{L_p}{4\pi r_p^2}$ در نتیجه:

$$\frac{2L_o}{4\pi r^2} \Rightarrow \frac{\sqrt{2}}{2} r_p = r_1$$

و چون فاصله‌ی اولیه‌ی ستاره از ما $2/7$ پارسک بوده است؛ مقدار مطلوب ما در تغییر فاصله برابر می‌شود با: $\Delta r = r_1 - r_p = \left(1 - \frac{\sqrt{2}}{2}\right)r_p$

$$\Delta r = 0 / 79 \text{ pc} = 0 / 79 \times 3 / 09 \times 10^{16} \text{ m} = 2 / 441 \times 10^{13} \text{ km}$$

و مطابق صورت سوال، ستاره با سرعت ۸ کیلومتر در ثانیه به ما نزدیک می‌شود؛ پس:

$$\Delta t = \frac{\Delta x}{v} = \frac{2 / 441 \times 10^{13} \text{ km}}{8 \text{ km / s}} = 3 / 051 \times 10^{12} \text{ sec} = 9 / 68 \times 10^4 \text{ year}$$

۷- پاسخ:

$$L = 4\pi r^2 \sigma T^4 = 4\pi (5 / 16 \times 10^9 \text{ m})^2 \times 5 / 67 \times 10^{-8} \times (28000)^4 = 1 / 17 \times 10^{31} \text{ W}$$

$$M - M_\odot = -2 / 5 \log \frac{L}{L_\odot} = -2 / 5 \log \frac{3 / 185 \times 10^{26}}{1 / 17 \times 10^{31}} \Rightarrow M = -6 / 47$$



$$L_{\alpha} = A_{\alpha} \pi R_a^r ; \frac{L_s}{4\pi d_{\alpha}^r} = \frac{AL_s 4R^r}{d^r} ; \frac{L_{\alpha}}{L_{\beta}} = \frac{1}{4 \times 9} = \frac{1}{36}$$

$$m_{\beta} - m_{\alpha} = r / \Delta \log \frac{1}{36} \Rightarrow m_{\beta} - m_{\alpha} = 3 / 9$$