

(۱) توسط تلسکوپ با دهانه‌ی ۲۰ سانتی‌متر و فاصله‌ی کانونی ۱۵۰ سانتی‌متر، از ماه عکسی با زمان نوردهی ۰/۱۵ ثانیه گرفته‌ایم.

الف) زمان نوردهی لازم برای تلسکوپ با دهانه‌ی ۱۵ سانتی‌متر و فاصله کانونی ۲۰۰ سانتی‌متر، برای تهیه‌ی عکسی یکسان با عکس فوق چقدر است؟

ب) اندازه‌ی تصویر ماه در صفحه‌ی کانونی هر تلسکوپ چقدر است؟

ج) هر دو تلسکوپ، جهت مشاهده‌ی ماه، با عدسی چشمی به فاصله کانونی ۲۵ میلی‌متر به کار می‌روند. بزرگنمایی این تلسکوپها چقدر خواهد بود؟

(۲) یکی از ابزارهایی که فضانوردان آپولو ۱۱ که به ماه سفر کردند روی سطح این قمر کار گذاشتند، آینه‌ی مربع شکلی بود به ابعاد ۷۰ سانتی‌متر. این آینه از حدود ۱۰۰ تکه‌ی کوچکتر ساخته شده بود. هر کدام از این آینه‌ها به شکلی طراحی شده بودند که نور را در همان راستایی که به آنها می‌تابید باز می‌تاباندند. این آینه روی پایه‌ای نصب شده بود که به کمک آن فضانوردان آینه را به سمت زمین تنظیم کردند. به کمک این آینه‌ها اخترشناسان می‌توانند فاصله‌ی زمین تا ماه را با دقت سانتی‌متر اندازه‌گیری کنند. برای این کار از روی زمین با لیزر به سمت آینه‌ها نور می‌تابانند و زمان رفت و بازگشت نور را اندازه‌گیری می‌کنند و از روی آن فاصله را به دست می‌آورند. به کمک اطلاعات بسیار دقیقی که از این طریق به دست می‌آید می‌توان آهنگ دور شدن ماه از زمین و بعضی از حرکات پوسته‌ی زمین را بررسی کرد.

رصدخانه‌ی مک دونالد در ایالت تکزاس آمریکا به طور مداوم به کمک این آینه‌ها فاصله‌ی ماه را اندازه‌گیری می‌کند. منجمان در رصدخانه‌ی مک دونالد برای اندازه‌گیری فاصله از یک لیزر قوی و یک تلسکوپ ۳۰ اینچی استفاده می‌کنند. هر چند که لیزر، نور متمرکز تولید می‌کند اما به خاطر پراش نور و اثرات جوی، قطر باریکه‌ی نور هنگامی که به سطح ماه می‌رسد در حدود ۷ کیلومتر می‌شود. حساب کنید که توان لیزر (P)، چقدر باید باشد تا نور بازتابیده از آینه‌ها درون چشمی تلسکوپ با چشم قابل مشاهده باشد. از جذب نور در جو زمین صرف نظر کنید و آینه‌ها را بازتابنده کامل در نظر بگیرید.

(۳) دنباله‌داری در مداری بیضی شکل با نیم‌قطر بزرگ برابر با یک واحد نجومی در صفحه‌ی دایره البروج به دور خورشید می‌گردد. چه کسری از طول مدار دنباله‌دار درون مدار زمین است؟

(۴) ماهواره‌ای که همواره بر فراز استوای زمین در حال حرکت است، توسط ناظری در عرض جغرافیایی ۳۰ درجه‌ی جنوبی مشاهده می‌شود. اگر شعاع مدار این ماهواره ۳ برابر شعاع زمین باشد، حداکثر میل آن از دید این ناظر چقدر است؟

(۵) ناظری در نقطه‌ای با طول و عرض جغرافیایی (ϕ, λ) ایستاده است و با دست به سوی نقطه‌ای روی زمین اشاره می‌کند، به طوری که سمت و ارتفاع امتداد دست وی به ترتیب A و a است $(a < 0)$. اگر بتوانیم در امتداد دست این فرد تونلی مستقیم حفر کنیم، دهانه‌ی دیگر تونل در چه طول و عرض جغرافیایی (به ترتیب λ و ϕ) قرار می‌گیرد؟

(۶) تلسکوپ یک رصدخانه در عرض جغرافیایی 34° درجه‌ی شمالی، ستاره‌ای را در میل $36^\circ -$ درجه دنبال می‌کند. ابزارهای الکترونیکی رصدخانه، هم‌زمان محور اپتیکی تلسکوپ را بر روی ستاره و دهانه‌ی تلسکوپ را در مرکز شکاف گنبد تنظیم می‌کنند. به علت عوارض زمینی حداقل زاویه‌ای که بالاتر از افق دیده می‌شود 10° درجه است. با فرض این که طلوع و غروب ستاره در یک شب رخ دهند، در طول مدتی که ستاره در تلسکوپ قابل رؤیت است گنبد چه زاویه‌ای (θ) را طی می‌کند؟

(۷) فرض کنیم سیاره‌ای روی دایره‌ای به شعاع a به دور خورشید می‌گردد. در یک لحظه جرم خورشید ناگهان دو برابر می‌شود؛ می‌توان نشان داد که با این تغییر، مدار سیاره تبدیل به یک بیضی می‌شود. نیم‌محور بزرگ مدار جدید (a') و خروج از مرکز آن (e) را به دست آورید.

سومین المپیاد نجوم کشور

مرحله ی دوم

جمعه ۷ اردیبهشت ماه ۱۳۸۶

(ویژه گروه سنی زیر ۱۵ سال)

دفترچه ی سؤالات

۱۳:۰۰ تا ۹:۰۰

مدت آزمون: ۴ ساعت

در پایان آزمون، دفترچه ی سؤالات را به همراه دفترچه ی پاسخ نامه به مسئول حوزه تحویل دهید.

تذکرات:

- ضمن آرزوی موفقیت برای شما داوطلب گرامی، خواهشمند است به نکات زیر دقیقاً توجه فرمایید:
- ۱- تعداد سؤالات این آزمون ۷ سؤال و وقت آن ۴ ساعت است.
- ۲- بالای تمام برگه های داخلی پاسخ نامه، نام، نام خانوادگی و نام المپیاد (نجوم) را بنویسید.
- ۳- بر روی هر برگه پیش نویس که به شما داده می شود نام و نام خانوادگی خود را حتماً بنویسید.
- ۴- در محل پیش بینی شده در هر صفحه، شماره سؤال را هم به عدد و هم به حروف خوانا بنویسید.
- ۵- در هنگام استفاده از پشت هر برگه توجه داشته باشید که از زیر خط چین شروع به نوشتن نمایید.
- ۶- در زیر خط چین غیر از جواب سؤالات هیچ علامت یا عبارت مشخصه ننویسید.
- ۷- کارت معرفی نامه، تصویر شناسنامه و کارنامه ی خود را در دسترس نگه دارید تا مسئول مربوط بتواند آن ها را ملاحظه و جمع آوری نماید.
- ۸- استفاده از ماشین حساب مهندسی که قابل برنامه ریزی نباشد، مجاز است.
- ۹- استفاده از جدول های نجومی، اطلس ها و الماناک ها به هر شکل که باشند، مجاز نیست.
- ۱۰- هنگام آزمون همراه داشتن تلفن همراه (خاموش یا روشن) تخلف محسوب می شود. لذا تلفن همراه خود را قبل از شروع آزمون خاموش کنید و به مسئول حوزه تحویل دهید.
- ۱۱- نتایج این آزمون در اواخر خردادماه اعلام خواهد شد.

(۱) مشاهده‌ی مستقیم سیاره‌های فراخورشیدی در صورتی امکان‌پذیر است که تلسکوپ نه تنها قادر به تفکیک زاویه‌ای سیاره از ستاره‌اش باشد، بلکه نوری که از سیاره دریافت می‌شود در زمینه‌ی نور ستاره، قابل رؤیت باشد. نور هر ستاره بر آشکارساز تلسکوپ به صورت لکه‌ای ظاهر می‌شود که شدت آن از رابطه‌ی

$$I_s(\phi) = I_* e^{-D\phi/\lambda}$$

تبعیت می‌کند که در این رابطه D قطر دهانه‌ی تلسکوپ، λ طول موج رصدشده توسط تلسکوپ و ϕ جدایی زاویه‌ای از ستاره مرکزی است و $e = 2.72$ عدد ثابت نپراست. فرض کنید شرط رؤیت سیاره‌ای که در جدایی زاویه‌ای ϕ از ستاره‌ی خود قرار دارد، در طول موج λ ، $I_p \geq 2I_s(\phi)$ باشد که در آن I_p شدت نور سیاره است. از این ستاره هم‌زمان به کمک دو تلسکوپ با قطر دهانه‌های D_1 و D_2 عکس برداری شده است. در تلسکوپ اول در طول موج $\lambda_1 = 800\text{nm}$ نسبت شدت نور سیاره به I_* 10^{-6} و در تلسکوپ دوم در طول موج $\lambda_2 = 500\text{nm}$ نسبت شدت نور سیاره به I_* 10^{-4} بوده است. نسبت D_1 به D_2 چقدر باشد که در هر دو تلسکوپ سیاره در آستانه‌ی رؤیت باشد.

(۲) یکی از ابزارهایی که فضانوردان آپولو ۱۱ که به ماه سفر کردند روی سطح این قمر کار گذاشتند، آینه‌ی مربع شکلی بود به ابعاد ۷۰ سانتی‌متر. این آینه از حدود ۱۰۰ تکه‌ی کوچکتر ساخته شده بود. هر کدام از این آینه‌ها به شکلی طراحی شده بودند که نور را در همان راستایی که به آنها می‌تابید باز می‌تابانند. این آینه روی پایه‌ای نصب شده بود که به کمک آن فضانوردان آینه را به سمت زمین تنظیم کردند. به کمک این آینه‌ها اخترشناسان می‌توانند فاصله‌ی زمین تا ماه را با دقت سانتی‌متر اندازه‌گیری کنند. برای این کار از روی زمین با لیزر به سمت آینه‌ها نور می‌تابانند و زمان رفت و بازگشت نور را اندازه‌گیری می‌کنند و از روی آن فاصله را به دست می‌آورند. به کمک اطلاعات بسیار دقیقی که از این طریق به دست می‌آید می‌توان آهنگ دور شدن ماه از زمین و بعضی از حرکات پوسته‌ی زمین را بررسی کرد.

رصدخانه‌ی مک دونالد در ایالت تگزاس آمریکا به طور مداوم به کمک این آینه‌ها فاصله‌ی ماه را اندازه‌گیری می‌کند. منجمان در رصدخانه‌ی مک دونالد برای اندازه‌گیری فاصله از یک لیزر قوی و یک تلسکوپ ۳۰ اینچی استفاده می‌کنند. هر چند که لیزر، نور متمرکز تولید می‌کند اما به خاطر پراش نور و اثرات جوی، قطر باریکه‌ی نور هنگامی که به سطح ماه می‌رسد در حدود ۷ کیلومتر می‌شود. حساب کنید که توان لیزر (P)، چقدر باید باشد تا نور بازتابیده از آینه‌ها درون چشمی تلسکوپ با چشم قابل مشاهده باشد. از جذب نور در جو زمین صرف نظر کنید و آینه‌ها را بازتابنده کامل در نظر بگیرید.

(۳) دنباله‌داری در مداری بیضی شکل با نیم‌قطر بزرگ یک واحد نجومی و خروج از مرکز e ، در صفحه‌ی دایرة البروج به دور خورشید می‌گردد. نسبت زمانی که دنباله‌دار درون مدار زمین است به زمانی که خارج مدار زمین است را حساب کنید. مدار زمین را دایره فرضی کنید.

(۴) ماهواره‌ای که همواره بر فراز استوای زمین در حال حرکت است، توسط ناظری در عرض جغرافیایی 30° درجه‌ی جنوبی مشاهده می‌شود. اگر شعاع مدار این ماهواره ۳ برابر شعاع زمین باشد، حداقل میل آن از دید این ناظر چقدر است؟

(۵) یک شرکت بین‌المللی پستی می‌خواهد از نیروی گرانش برای انتقال بسته‌های پستی بین شهرهای مهم جهان استفاده کند. برای این کار این شرکت در نظر دارد در امتداد وتری که شهرهای بزرگ را به هم وصل می‌کند تونلی حفر کند و بسته‌های پستی را از درون این تونل‌ها به کمک نیروی گرانش ارسال کند. زمان لازم T برای انتقال یک بسته‌ی پستی بین دو شهر با طول و عرض جغرافیایی $\phi_{1,1}$ و $\phi_{2,1}$ چقدر می‌شود؟ از اصطکاک بسته‌ها با دیواره تونل صرف نظر کنید.

(۶) تلسکوپ یک رصدخانه در عرض جغرافیایی 34° درجه‌ی شمالی، ستاره‌ای را در میل 36° - درجه دنبال می‌کند. ابزارهای الکترونیکی رصدخانه، هم‌زمان محور اپتیک تلسکوپ را بر روی ستاره و دهانه‌ی تلسکوپ را در مرکز شکاف گنبد تنظیم می‌کنند. به علت عوارض زمینی حداقل زاویه‌ای که بالاتر از افق دیده می‌شود 10° درجه است. با فرض این که طلوع و غروب ستاره در یک شب رخ دهند، در طول مدتی که ستاره در تلسکوپ قابل رؤیت است گنبد چه زاویه‌ای (θ) را طی می‌کند؟

(۷) فرض کنیم سیاره‌ای روی دایره‌ای به شعاع a به دور خورشید می‌گردد. در یک لحظه جرم خورشید ناگهان دو برابر می‌شود؛ می‌توان نشان داد که با این تغییر، مدار سیاره تبدیل به یک بیضی می‌شود. نیم‌محور بزرگ مدار جدید (a') و خروج از مرکز آن (e) را به دست آورید.

ثوابت فیزیکی و نجومی

6.67×10^{-11}	$m^2 kg^{-1} s^{-2}$	ثابت جهانی گرانش
5.67×10^{-8}	$W m^{-2} K^{-2}$	ثابت استفان بولتزمن
3×10^8	ms^{-1}	سرعت نور
1.67×10^{-27}	kg	جرم اتم هیدروژن
8.31	$J K^{-1} mol^{-1}$	ثابت گازها
3.09×10^{16}	m	پارسک
1.5×10^{11}	m	واحد نجومی
9.46×10^{15}	m	سال نوری
3.85×10^{26}	W	درخشندگی خورشید
1.37×10^3	$W m^{-2}$	ثابت خورشیدی
1.99×10^{30}	kg	جرم خورشید
7.97×10^8	m	شعاع خورشید
4.72		قدر مطلق بولومتریک خورشید
-26.8		قدر ظاهری خورشید
5.79×10^2	K	دمای خورشید
7.38×10^7	m	شعاع زمین
1.74×10^7	m	شعاع ماه
3.84×10^8	m	شعاع مداری ماه
5.97×10^{24}	kg	جرم زمین
$400-700$	nm	بازه‌ی طول موج مرئی
7	mm	حداکثر قطر مردمک چشم سالم
