





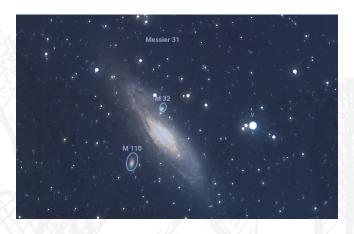




1. Uma estrela B tem magnitude absoluta igual a 3 mag. Vista de uma estrela A ela tem magnitude aparente igual a 1 mag, já em um sistema estelar C ela tem magnitude aparente igual a 5 mag. Qual a maxima separação angular possivel entre A e B visto de C.

- a) 20°
- b) 14°
- c) 9°
- d) 7°
- e) 5°

2. Ao mirarmos um telescópio para a galáxia de Andrômeda vimos 2 outros objetos muito próximos, M32 e M110.



Sabendo que a magnitude de M31, M32 e M110 são respectivamente 3,4 ; 8,1 e 8,1 mag. Calcule a magnitude aparente do conjunto desses 3 objetos de céu profundo.

- a) 3,40
- b) 2,65
- c) 1,82
- d) 3,37
- e) 3,06

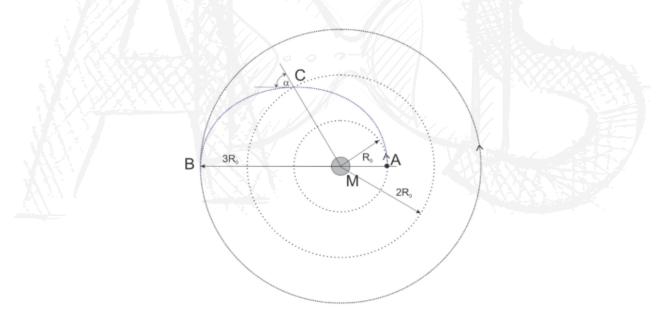
3. Um novo planeta é descoberto, após alguns testes é percebido que a aceleração gravitacional reduz de 3,10 m/s² (na superfície) para 2,50 m/s² ao se ascender 15 km. Qual seria o raio aproximado desse corpo celeste?

- a) 56 km
- b) 77 km
- c) 98 km
- d) 132 km
- e) 176 km





- **4.** Um astrônomo em Fortaleza, (latitude 3°43' S, longitade 38°32/ O), deseja observar a estrela A Sco, conhecida em alguns lugares como "Mula". A estrela possui uma declinação de aproximadamente -37°6'. Considerando que o telescópio do astrônomo possui um campo de visão de 1°, e que a Terra gira a uma taxa de 15° por hora, determine por quanto tempo a estrela A Sco permanecerá visível no campo de visão do telescópio se ele estiver fixo e apontado para a posição de culminação da estrela.
 - a) 5 minutos
 - b) 7 minutos
 - c) 10 minutos
 - d) 12 minutos
 - e) 15 minutos
- 5. Um satélite artificial encontra-se em uma órbita circular de raio R_0 ao redor de um planeta de massa M como mostra a figura ao lado. Mediante a aplicação de um impulso, na mesma direção do movimento no ponto A, deseja-se transferir um satélite ao ponto B, localizado a $3R_0$ de distância de M, de maneira tal que este ponto seja o apoastro da órbita elíptica de transferência. Para saber se a manobra é corretamente realizada, os engenheiros tomam como referência o valor do ângulo α entre o vetor velocidade e a direção radial em um ponto intermediário C, que se encontra à distância $2R_0$.



Qual o valor do ângulo α caso a manobra se faça corretamente?

- a) 30°
- b) 60°
- c) 45°
- d) 15°
- e) $53,5^{\circ}$





6. Em um lugar do Hemisfério Norte, cuja latitude se desconhece, sabe-se que uma estrela no céu é circumpolar. Um observador determinou as distâncias zenitais mínima e máxima iguais a $z_{\rm mín}=18^{\circ}30'$ $z_{\rm máx}=72^{\circ}10'$, respectivamente. Assinale a alternativa que determina o módulo da declinação da estrela.

- a) $26^{\circ}50'$
- b) 44°40′
- c) 53°40′
- d) 71°30′
- e) 89°20′

7. Considere uma estrela cuja paralaxe mede p = 0.176'' (segundos de arco) e que, apesar da sua proximidade, só pode ser vista ao telescópio, pois é 700 vezes menos brilhante que o limite de nossa percepção visual a olho nu, que corresponde à magnitude 6,0.

Assinale a opção que traz a ordem de grandeza da distância, em metros, que deveria estar essa estrela para ser percebida visualmente sem um telescópio, supondo as melhores condições de observação. Dados: $1\,\mathrm{pc} = 3,086 \times 10^{16}\,\mathrm{m}$ e $1\,\mathrm{ano-luz} = 9,461 \times 10^{15}\,\mathrm{m}$

- a) 10¹⁴
- b) 10¹⁵
- c) 10^{16}
- d) 10¹⁷
- e) 10^{18}

8. Colaca-se um satélite artificial em uma órbita geoestacionária circular. Com um impulso dado na mesma direção e sentido de seu movimento, pretende-se realizar um incremento ΔV , em sua velocidade, tal que o satélite adquira uma velocidade igual a velocidade de escape da Terra. Assinale a alternativa que corresponde a este incremento de velocidade no satélite.

Dados: $M_{\oplus} = 6 \times 10^{24} \text{ kg e } G = 6.67 \times 10^{-11} \text{ N m}^2 \text{ kg}^{-2}$

- a) 1,27 km/s
- b) $0.35 \, \text{km/s}$
- c) $4,40 \, \text{km/s}$
- d) 3,82 km/s
- e) 11,1 km/s





9. O desvio para o vermelho (redshift) observado do objeto Quasi-Estelar (QSO) LBQS 0042-2550 é z = 0,13. Estime sua distância e quanto tempo sua luz demorou a chegar até nós, respectivamente. Utilize $H_0 = 67.8 \,\mathrm{km}\,\mathrm{s}^{-1}\,\mathrm{Mpc}^{-1}$

Dados: $1 \text{ pc} = 3,086 \times 10^{16} \text{ m} \text{ e } 1 \text{ ano-luz} = 9,461 \times 10^{15} \text{ m}$



- a) 538,35 Mpc e $1,75 \times 10^6$ anos-luz
- b) 538,35 pc e $1,75 \times 10^9$ anos-luz
- c) 53835 Mpc e $1,75 \times 10^6$ anos-luz
- d) 53835 Mpc e $1,75 \times 10^6$ anos-luz
- e) 538,35 Mpc e $1,75 \times 10^9$ anos-luz
- **10.** Uma nave espacial foi projetada para explorar um sistema planetário distante. Durante uma de suas missões, a nave capturou uma imagem de um planeta gigante gasoso e de uma de suas luas, onde ambos aparecem com o mesmo tamanho aparente na fotografia.

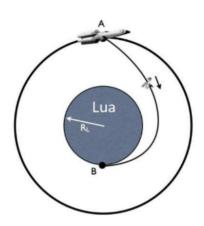
A distância entre o planeta e sua lua é de 570000 km, o diâmetro do planeta é de 11500 km, e o diâmetro da lua é de 3480 km. Suponha que, para uma fotografia, a nave se encontra a 735743 km de distância do planeta.

Assinale a opção que traz quantos quilômetros a mais a nave deveria se afastar do planeta para capturar uma imagem em que o planeta e a lua aparecem com o mesmo tamanho aparente.

- a) 247331,7 km
- b) 322668,3 km
- c) 817331,7 km
- d) 81588,7 km
- e) 165743 km
- 11. Uma nave espacial A se encontra em órbita circular em torno da Lua a uma altitude de 1 000 km em relação à superfície lunar. Em um certo instante, uma sonda é lançada até um ponto B aplicando um impulso na direção contrária ao seu movimento de tal maneira que a mesma caia sobre a superfície da Lua como mostra a figura.



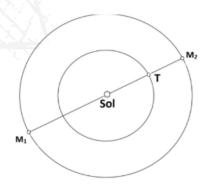




Dessa forma, qual o valor da velocidade da astronave no ponto A (V_A) e qual a velocidade em relação à nave espacial com a qual se deve lançar a sonda para que a manobra seja realizada com sucesso (V')?

Dados: Massa da Lua $M_L = 7,36 \times 10^{22} kg$; Raio da Lua $R_L = 1740 km$

- a) $V_A = 1340m/s$; V' = 390m/s
- b) $V_A = 3520m/s$; V' = 640m/s
- c) $V_A = 1340m/s$; V' = 160m/s
- d) $V_A = 4092m/s$; V' = 160m/s
- e) $V_A = 1340m/s$; V' = 720m/s
- **12.** As duas posições M_1 e M_2 mostram, separadamente, Marte em conjunção e em oposição com o Sol em relação a Terra. Assumindo que as órbitas da Terra e de Marte sejam circulares e coplanares, de raios $R_T = 1,00$ UA e $R_M = 1,52$ UA, calcule quantas vezes maior é o fluxo luminoso de Marte recebido na Terra na oposição em relação à quando está próximo da conjunção.



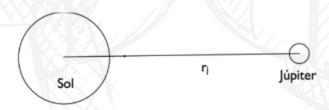
- a) 82,0
- b) 23,5
- c) 2,0
- d) 4,8
- e) 4,0

AS

Simulado P3 2024 Ampulheta do Saber



- 13. Quanto tempo demorará para o Sol perder uma massa quivalente a massa de Júpiter? Dados: $M_J \approx 1.9 \times 10^{27} \, \text{kg} \, \text{e} \, L_\odot \approx 3.8 \times 10^{26} \, \text{W}$
 - a) 7,1 bilhões de anos
 - b) 3,4 bilhões de anos
 - c) 5,3 bilhões de anos
 - d) 14,2 bilhões de anos
 - e) 18,7 bilhões de anos
- 14. Considere a situação em que se distribui, de maneira uniforme, toda a massa da Lua pela superfície terrestre preservando a densidade lunar. Sendo g e g' as acelerações da gravidade, respectivamente, antes e depois da incorporação da massa da lua, determine a razão $\frac{g'}{g}$ da aceleração da gravidade na nova superfície sobre a atual.
 - a) 0,9985
 - b) 1,0015
 - c) 0,925
 - d) 0,8750
 - e) 1,1250
- **15.** Sabendo que a massa do Sol é aproximadamente 1000 vezes a massa de Júpiter e que a distância Sol-Júpiter é, aproximadamente, $8 \times 10^{11} m$:



Determine o valor do período P, em anos terrestres, de translação do sistema e a distância d, do centro do sol ao longo da linha que une estes dois corpos, para a qual a força gravitacional de Júpiter se cancela com a força gravitacional do Sol.

- a) P = 12,32 anos; $d = 7,75 \times 10^{11} m$
- b) P = 12,32 anos; $d = 8,45 \times 10^{12} m$
- c) P = 7.53 anos; $d = 1.92 \times 10^{11} m$
- d) P = 4,11 anos; $d = 5,14 \times 10^{11} m$
- e) P = 7.53 anos; $d = 7.75 \times 10^{11} m$
- **16.** Um fotômetro fotoelétrico acoplado a um telescópio A registra X contagens de um objeto estelar (livre das contagens de ruído do detector e de céu) em 1s. Em condições idênticas de observação, detecção e registro, um segundo telescópio B com o triplo da abertura do primeiro, porém com o triplo de sua distância focal captura quantas contagens do mesmo objeto? Marque a alternativa correta, admitindo não haver perdas significativas no segundo telescópio.



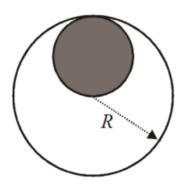


- a) X
- b) X/3
- c) 3X
- d) 9X
- e) X/9
- 17. Considere um satélite de período orbital P e semi-eixo maior a. Assinale a alternativa que expressa corretamente de quanto foi o acréscimo ΔP (ΔP « P, lê-se ΔP muito menor que P) no período orbital após uma manobra que produziu um pequeno acréscimo da Δa (Δa « a) em seu semi-eixo maior.
- a) Δa
- b) $\frac{3P\Delta a}{2\pi}$
- c) $\frac{2\tilde{P}\Delta a}{3a}$
- d) $\frac{P\Delta a}{a}$
- $e)\frac{\Delta a}{a}$
- 18. No livro "Perdido em Marte", o astronauta Mark Watney, ao perceber que estava completamente sozinho no planeta vermelho, procura uma forma se comunicar com a Terra para dizer que está vivo. Para isso, Watney usa as antenas do rover Pathfinder, que chegou a Marte em 1997. Supondo que Marte esteja em Quadratura Oeste com a Terra, se Mark enviar um sinal de socorro, qual será o intervalo de tempo entre o envio e o recebimento de uma resposta da Terra? Para este problema, considere as órbitas da Terra e de Marte como circulares; que os sinais são enviados na velocidade da luz ($c = 3x10^8$ m/s); que Marte está a 1,52 U.A. do Sol; que a Terra está a 1 U.A. do Sol e que os engenheiros da missão respondam imediatamente ao receber o pedido de socorro do astronauta.
 - a) 9 minutos.
 - b) 13 minutos.
 - c) 26 minutos.
 - d) 52 minutos
 - e) 18 minutos.





19. Considere um planeta esférico de raio R = 6400 km e densidade $\rho = 5520 kg/m^3$ que tenha uma cavidade também esférica de raio R/2, preenchida de um material com densidade 2ρ localizada como mostra a figura abaixo.

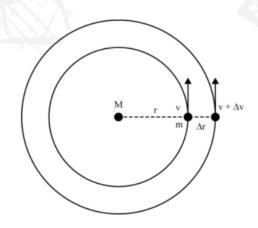


Calcule a velocidade de escape no ponto oposto ao centro geométrico da cavidade

- a) 11km/s
- b) 43km/s
- c) 27km/s
- d) 4km/s
- e) 67km/s

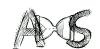
20. Considere um corpo descrevendo uma orbita circular de raio r e velocidade v, resultando num período T, em torno da Terra. Quando o corpo se move para uma orbita circular de raio $r + \Delta r$, sendo $\Delta r \ll r$, seu novo período de orbita passa a ser $T + \Delta T$ e sua nova velocidade orbital se torna $v + \Delta v$. Determine o valor aproximado de ΔT em função de Δr e v.

Utilize, se necessário, $(1+x)^n \approx 1 + nx$, se |x| << 1



Dados:

- constante universal da gravitação G;
- massa do corpo: m;
- massa da Terra.: M
 - a) $\Delta T = \frac{3\pi\Delta r}{v}$





- b) $\Delta T = \frac{3\Delta r}{v}$
- c) $\Delta T = \frac{\pi \Delta r}{\nu}$ d) $\Delta T = \frac{\pi \nu}{\Delta r}$ e) $\Delta T = \frac{3\pi \nu}{\Delta r}$







0.1 gabarito

1. c

2. d

3. d

4. a

5. b

6. d

7. c

8. a

9. e

10. d

11. b

12. b

13. d

14. a

15. a

16. d

17. b

18. a

19. a

20. a