Gravitación

Método, aproximacións e recomendacións

♦ PROBLEMAS

Satélites

- 1. Un satélite artificial de masa 10² kg xira arredor da Terra a unha altura de 4·10³ km sobre a superficie terrestre. Calcula:
 - a) A súa velocidade orbital, aceleración e período, suposta a órbita circular.
 - b) Acha o módulo do momento angular do satélite respecto do centro da Terra.
 - c) Enuncia as leis de Kepler.

Datos: $R_T = 6.37 \cdot 10^6 \text{ m}$; $g_0 = 9.81 \text{ m/s}^2$.

(P.A.U. set. 16)

Rta.: a) v = 6,20 km/s; T = 2 h 55 min; $a = 3,70 \text{ m/s}^2$; b) $L_0 = 6,42 \cdot 10^{12} \text{ kg} \cdot \text{m}^2/\text{s}$.

- 2. A nave espacial Discovery, lanzada en outubro de 1998, describía arredor da Terra unha órbita circular cunha velocidade de 7,62 km·s⁻¹:
 - a) A que altura sobre a superficie da Terra atopábase?
 - b) Canto tempo tardaba en dar unha volta completa?
 - c) Cantos amenceres vían cada 24 horas os astronautas que ían no interior da nave?

Datos: $G = 6.67 \cdot 10^{-11} \text{ N} \cdot \text{m}^2 \cdot \text{kg}^{-2}$; $R_T = 6370 \text{ km}$; $M_T = 5.98 \cdot 10^{24} \text{ kg}$.

(P.A.U. xuño 16)

Rta.: a) h = 503 km; b) T = 1 h 34 min; c) n = 15.

- 3. Un satélite artificial de 500 kg de masa xira nunha órbita circular a 5000 km de altura sobre a superficie da Terra. Calcula:
 - a) A súa velocidade orbital.
 - b) A súa enerxía mecánica na órbita.
 - c) A enerxía que hai que comunicarlle para que, partindo da órbita, chegue ao infinito.

Datos: R = 6370 km; $g_0 = 9.8 \text{ m} \cdot \text{s}^{-2}$.

(P.A.U. set. 15)

Rta.: a) v = 5.91 km/s; b) $E = -8.74 \cdot 10^9 \text{ J}$; c) $\Delta E = 8.74 \cdot 10^9 \text{ J}$.

- O vehículo espacial Apolo VIII estivo en órbita circular arredor da Lúa a 113 km sobre a súa superficie.
 Calcula:
 - a) O período da órbita.
 - b) As velocidades lineal e angular do vehículo.
 - c) A velocidade de escape á atracción lunar desde esa posición.

Datos: $G = 6,67 \cdot 10^{-11} \text{ N} \cdot \text{m}^2 \cdot \text{kg}^{-2}$; R(L'ua) = 1740 km; $M(\text{L\'ua}) = 7,36 \cdot 10^{22} \text{ kg}$.

(P.A.U. xuño 15)

Rta.: a) T = 1 h 59 min; b) v = 1,63 km/s; $\omega = 8,79 \cdot 10^{-4} \text{ rad/s}$; c) $v_e = 1,68 \text{ km/s}$.

- 5. Ceres é o planeta anano máis pequeno do sistema solar e ten un período orbital arredor do Sol de 4,60 anos, unha masa de 9,43·10²⁰ kg e un raio de 477 km. Calcula:
 - a) O valor da intensidade do campo gravitacional que Ceres crea na súa superficie.
 - b) A enerxía mínima que ha de ter unha nave espacial de 1000 kg de masa para que, saíndo da superficie, poida escapar totalmente da atracción gravitacional do planeta.
 - c) A distancia media entre Ceres e o Sol, tendo en conta que a distancia media entre a Terra e o Sol é de 1,50·10¹¹ m e que o período orbital da Terra arredor do Sol é dun ano.

Dato: $G = 6.67 \cdot 10^{-11} \text{ N} \cdot \text{m}^2 \cdot \text{kg}^{-2}$.

(P.A.U. set. 14)

Rta.: a) $g = 0.277 \text{ m/s}^2$; b) $E = 1.32 \cdot 10^8 \text{ J}$; c) $r = 4.15 \cdot 10^{11} \text{ m}$.

- 6. Deséxase poñer un satélite de masa 10³ kg en órbita arredor da Terra e a unha altura dúas veces o raio terrestre. Calcula:
 - a) A enerxía que hai que comunicarlle desde a superficie da Terra.
 - b) A forza centrípeta necesaria para que describa a órbita.
 - c) O período do satélite en devandita órbita.

Datos: R = 6370 km; $g_0 = 9.8 \text{ m/s}^2$.

(P.A.U. set. 13)

Rta.: a) $\Delta E = 5,20 \cdot 10^{10} \text{ J}$; b) $F = 1,09 \cdot 10^3 \text{ N}$; c) T = 7 h 19 min.

- Un satélite de 200 kg describe unha órbita circular a 600 km sobre a superficie terrestre:
 - a) Deduce a expresión da velocidade orbital.
 - b) Calcula o período de xiro.
 - c) Calcula a enerxía mecánica.

Datos: R = 6400 km; $g_0 = 9.81 \text{ m/s}^2$.

(P.A.U. xuño 13)

Rta.: a)
$$v = \sqrt{\frac{G \cdot M}{r}}$$
; b) $T = 1 \text{ h } 37 \text{ min; b) } E = -5.74 \cdot 10^9 \text{ J.}$

- A luz do Sol tarda 5·10² s en chegar á Terra e 2,6·10³ s en chegar a Xúpiter. Calcula:
 - a) O período de Xúpiter orbitando arredor do Sol.
 - b) A velocidade orbital de Xúpiter.
 - c) A masa do Sol.

Datos: T (Terra) arredor do Sol: 3,15·10⁷ s; $c = 3\cdot10^8$ m/s; $G = 6,67\cdot10^{-11}$ N·m²·kg⁻². (Supóñense as órbitas circulares). (P.A.U. set. 12)

Rta.: a) $T = 3.74 \cdot 10^8$ s; $v = 1.31 \cdot 10^4$ m/s; b) $M = 2.01 \cdot 10^{30}$ kg.

- Un satélite artificial de 200 kg describe unha órbita circular a unha altura de 650 km sobre a Terra. Calcula:
 - a) O período e a velocidade do satélite na órbita.
 - b) A enerxía mecánica do satélite.
 - c) O cociente entre os valores da intensidade de campo gravitacional terrestre no satélite e na superficie da Terra.

Datos: $M = 5.98 \cdot 10^{24} \text{ kg}$; $R = 6.37 \cdot 10^6 \text{ m}$; $G = 6.67 \cdot 10^{-11} \text{ N} \cdot \text{m}^2 \cdot \text{kg}^{-2}$.

(P.A.U. set. 11)

Rta.: a) v = 7.54 km/s; T = 1 h 38 min; b) $E = -5.68 \cdot 10^9$ J; c) $g_h/g_0 = 0.824$.

- 10. Un satélite artificial de 500 kg describe unha órbita circular arredor da Terra cun raio de 2·10⁴ km. Calcula:
 - a) A velocidade orbital e o período.
 - b) A enerxía mecánica e a potencial.
 - c) Se por fricción pérdese algo de enerxía, que lle ocorre ao raio e á velocidade?

Datos $g_0 = 9.8 \text{ m/s}^2$; R = 6370 km.

(P.A.U. set. 10)

Rta.: a) v = 4,46 km/s; T = 7 h 50 min; b) $E = -4,97 \cdot 10^9$ J; $E_p = -9,94 \cdot 10^9$ J.

- 11. As relacións entre as masas e os raios da Terra e a Lúa son: $M_T/M_L = 79,63$ e $R_T/R_L = 3,66$.
 - a) Calcula a gravidade na superficie da Lúa.
 - b) Calcula a velocidade dun satélite xirando arredor da Lúa nunha órbita circular de 2300 km de raio.
 - c) Onde é maior o período dun péndulo de lonxitude *L*, na Terra ou na Lúa?

Datos: $g_0 = 9,80 \text{ m/s}^2$; $R_L = 1700 \text{ km}$.

(P.A.U. xuño 10)

Rta.: a) $g_L = 1,65 \text{ m/s}^2$; b) v = 1,44 km/s.

- 12. Deséxase poñer en órbita un satélite de 1800 kg que xire a razón de 12,5 voltas por día. Calcula:
 - a) O período do satélite.
 - b) A distancia do satélite á superficie terrestre.
 - c) A enerxía cinética do satélite nesa órbita.

Datos: $G = 6.67 \cdot 10^{-11} \text{ N} \cdot \text{m}^2 \cdot \text{kg}^{-2}$; R = 6378 km; $M = 5.98 \cdot 10^{24} \text{ kg}$. **Rta.**: a) T = 1 h 55 min; b) h = 1470 km; c) $E_c = 4.58 \cdot 10^{10} \text{ J}$.

(P.A.U. set. 09)

- 13. Os satélites Meteosat son satélites xeoestacionarios (situados sobre o ecuador terrestre e con período orbital dun día). Calcula:
 - a) A altura á que se atopan, respecto da superficie terrestre.
 - b) A forza exercida sobre o satélite.
 - c) A enerxía mecánica.

Datos: $R = 6.38 \cdot 10^6 \text{ m}$; $M = 5.98 \cdot 10^{24} \text{ kg}$; $m = 8 \cdot 10^2 \text{ kg}$; $G = 6.67 \cdot 10^{-11} \text{ N} \cdot \text{m}^2 \cdot \text{kg}^{-2}$. (P.A.U. set. 08)

Rta.: a) $h = 3.59 \cdot 10^7 \text{ m}$; b) F = 179 N; c) $E_c = 3.78 \cdot 10^9 \text{ J}$; $E_p = -7.56 \cdot 10^9 \text{ J}$; $E = -3.78 \cdot 10^9 \text{ J}$.

- 14. Un satélite artificial de 100 kg describe órbitas circulares a unha altura de 6000 km sobre a superficie da Terra. Calcula:
 - a) O tempo que tarda en dar unha volta completa.

b) O peso do satélite a esa altura.

Datos: Terra: $g_0 = 9,80 \text{ m/s}^2$; R = 6400 km.

(P.A.U. xuño 06)

Rta.: a) T = 3 h 48 min.; b) $P_h = 261 \text{ N}$.

- 15. Un satélite artificial de 64,5 kg xira arredor da Terra nunha órbita circular de raio r = 2,32 R. Calcula:
 - a) O período de rotación do satélite.
 - b) O peso do satélite na órbita.

Datos: Terra: $g_0 = 9,80 \text{ m/s}^2$; R = 6370 km.

(P.A.U. xuño 05)

Rta.: a) T = 4 h 58 min.; b) $P_h = 117 \text{ N}$.

Campo gravitacional

- Se a masa da Lúa é 0,012 veces a da Terra e o seu raio é 0,27 o terrestre, acha:
 - a) O campo gravitacional na Lúa.
 - b) A velocidade de escape na Lúa.
 - c) O período de oscilación, na superficie lunar, dun péndulo cuxo período na Terra é 2 s.

Datos: $g_0 = 9.8 \text{ m/s}^2$; $R_L = 1.7 \cdot 10^6 \text{ m}$.

(P.A.U. xuño 12)

Rta.: a) $g_L = 1.6 \text{ m/s}^2$; b) $v_e = 2.3 \text{ km/s}$; c) T = 4.9 s.

Masas puntuais

- Dúas masas de 150 kg están situadas en A(0, 0) e B(12, 0) metros. Calcula:
 - a) O vector campo e o potencial gravitacional en C(6, 0) e D(6, 8).
 - b) Se unha masa de 2 kg posúe no punto D unha velocidade de -10^{-4} j m/s, calcula a súa velocidade no punto C.
 - c) Razoa se o movemento entre C e D é rectilíneo uniforme, rectilíneo uniformemente acelerado, ou de calquera outro tipo.

Dato: $G = 6.67 \cdot 10^{-11} \text{ N} \cdot \text{m}^2 \cdot \text{kg}^{-2}$. (P.A.U. xuño 14 **Rta.**: a) $\mathbf{g}_{\text{C}} = \mathbf{0}$; $\mathbf{g}_{\text{D}} = -1.6 \cdot 10^{-10} \, \mathbf{j} \, \text{N/kg}$; $V_{\text{C}} = -3.34 \cdot 10^{-9} \, \text{J/kg}$; $V_{\text{D}} = -2.00 \cdot 10^{-9} \, \text{J/kg}$; b) $\mathbf{v} = -1.13 \cdot 10^{-4} \, \mathbf{j} \, \text{m/s}$.

- Tres masas de 100 kg están situadas nos puntos A(0, 0), B(2, 0), C(1, $\sqrt{3}$) (en metros). Calcula:
 - a) O campo gravitacional creado por estas masas no punto D(1, 0)
 - b) A enerxía potencial que tería unha masa de 5 kg situada en D.
 - c) Quen tería que realizar traballo para trasladar esa masa desde D ao infinito, o campo ou forzas externas?

Dato: $G = 6.67 \cdot 10^{-11} \text{ N} \cdot \text{m}^2 \cdot \text{kg}^{-2}$.

(P.A.U. set. 09)

Rta.: a) $\overline{\mathbf{g}}_D = 2,22 \cdot 10^{-9} \, \overline{\mathbf{j}} \, \text{N/kg; b}) E_p = -8,60 \cdot 10^{-8} \, \text{J; c}) \, \text{externas.}$

- Dúas masas de 50 kg están situadas en A(-30, 0) e B(30, 0) respectivamente (coordenadas en metros).
 - a) O campo gravitacional en P(0, 40) e en D(0, 0).
 - b) O potencial gravitacional en P e D.
 - c) Para unha masa m, onde é maior a enerxía potencial gravitacional, en P ou en D?

Datos: $G = 6.67 \cdot 10^{-11} \text{ N} \cdot \text{m}^2 \cdot \text{kg}^{-2}$.

(P.A.U. set. 08)

Rta.: a) $\overline{g}_P = -2.13 \cdot 10^{-12} \, \overline{j} \, \text{N/kg}; \, \overline{g}_D = \overline{0}; \, \text{b}) \, V_P = -1.33 \cdot 10^{-10} \, \text{J/kg}; \, V_D = -2.22 \cdot 10^{-10} \, \text{J/kg}; \, \text{c}) \, \text{En P.}$

<u>CUESTIÓNS</u>

<u>Satélites.</u>

Arredor dun planeta xiran dous satélites, M e N, cuxos períodos de revolución son 32 e 256 días respectivamente. Se o raio da órbita do satélite M é 10⁴ km, o raio do satélite N será: A) 4·10⁴ km.

- B) 1,6·10⁵ km.
- C) 3,2·10⁵ km.

(P.A.U. set. 16)

- 2. Supoñamos que a masa da Lúa diminuíse á metade do seu valor real. Xustifique se a frecuencia con que veriamos a Lúa chea sería:
 - A) Maior que agora.
 - B) Menor que agora.
 - C) Igual que agora.

(P.A.U. xuño 16)

- 3. Un satélite artificial de masa *m* que xira arredor da Terra nunha órbita de raio *r* ten unha velocidade *v*. Se cambia de órbita pasando a outra máis próxima á Terra, a súa velocidade debe:
 - A) Aumentar.
 - B) Diminuír.
 - C) Non necesita cambiar de velocidade.

(P.A.U. xuño 15)

- 4. Un planeta xira arredor do Sol cunha traxectoria elíptica. O punto de devandita traxectoria no que a velocidade orbital do planeta é máxima é:
 - A) No punto máis próximo ao Sol.
 - B) No punto máis afastado do Sol.
 - C) Ningún dos puntos citados.

(P.A.U. set. 14)

- 5. Se un satélite artificial describe órbitas circulares arredor da Terra, xustifica cal das seguintes afirmacións é correcta en relación coa súa enerxía mecánica *E* e as súas velocidades orbital *v* e de escape *v*_e:
 - A) E = 0, $v = v_e$
 - B) E < 0, $v < v_e$
 - C) E > 0, $v > v_e$

(P.A.U. xuño 14)

- 6. Un planeta describe unha órbita plana e elíptica en torno ao Sol. Cal das seguintes magnitudes é constante?
 - A) O momento lineal.
 - B) A velocidade areolar.
 - C) A enerxía cinética.

(P.A.U. xuño 13)

- 7. Dous satélites idénticos, 1 e 2, describen órbitas circulares de diferente raio arredor da Terra $(r_1 < r_2)$. Polo que:
 - A) 2 ten maior enerxía cinética.
 - B) 2 ten maior enerxía potencial.
 - C) Os dous teñen a mesma enerxía mecánica.

(P.A.U. set. 12)

- 8. No movemento dos planetas en órbitas elípticas e planas arredor do Sol mantense constante:
 - A) A enerxía cinética.
 - B) O momento angular.
 - C) O momento lineal.

(P.A.U. xuño 12)

- 9. Plutón describe unha órbita elíptica arredor do Sol. Indica cal das seguintes magnitudes é maior no afelio (punto máis afastado do Sol) que no perihelio (punto máis próximo ao Sol):
 - A) Momento angular respecto da posición do Sol.
 - B) Momento lineal.
 - C) Enerxía potencial.

(P.A.U. set. 11)

- 10. Dous satélites 1 e 2 de masas m_1 e m_2 ($m_1 < m_2$), xiran arredor da Terra nunha órbita circular de raio r. A) Os dous teñen a mesma enerxía mecánica.
 - B) 1 ten menor enerxía potencial e menor enerxía cinética que 2.
 - C) 1 ten maior enerxía potencial e menor enerxía cinética que 2.

(P.A.U. xuño 10)

- 11. Se dous planetas distan do Sol r e 4 r respectivamente, os seus períodos de revolución son:
 - A) Te 4 T.
 - B) Te T/4.
 - C) Te 8 T.

(P.A.U. set. 07)

- 12. Dous satélites de comunicación 1 e 2 con diferentes masas $(m_1 > m_2)$ xiran arredor da Terra con órbitas estables de diferente raio sendo $r_1 < r_2$
 - A) 1 xira con maior velocidade lineal.
 - B) 2 ten menor período de revolución.
 - C) Os dous teñen a mesma enerxía mecánica.

(P.A.U. xuño 07)

- 13. Se por unha causa interna, a Terra sufrise un colapso gravitacional e reducise o seu raio á metade, mantendo constante a masa, o seu período de revolución arredor do Sol sería:
 - A) O mesmo.
 - B) 2 anos.
 - C) 0,5 anos.

(P.A.U. xuño 07)

- 14. Dous satélites artificiais 1 e 2 de masas m_1 e m_2 (m_1 = 2 m_2), xiran arredor da Terra nunha órbita circular de raio r.
 - A) Teñen a mesma velocidade de escape.
 - B) Teñen diferente período de rotación.
 - C) Teñen a mesma enerxía mecánica.

(P.A.U. xuño 05)

- 15. En torno ao Sol xiran dous planetas cuxos períodos de revolución son 3,66·10² días e 4,32·10² días respectivamente. Se o raio da órbita do primeiro é 1,49·10¹¹ m, a órbita do segundo é:
 - A) A mesma.
 - B) Menor.
 - C) Maior.

(P.A.U. xuño 04)

- 16. Para un satélite xeoestacionario o raio da súa órbita obtense mediante a expresión:
 - A) $R = (T^2 G M / 4\pi^2)^{1/3}$
 - B) $R = (T^2 g_0 R / 4\pi^2)^{1/2}$
 - C) $R = (T G m^2 / 4\pi^2)^{1/3}$

(P.A.U. xuño 04)

Campo gravitacional.

- 1. Para unha partícula sometida a unha forza central verifícase que:
 - A) Consérvase o seu momento angular respecto ao centro de forzas.
 - B) O traballo realizado por devandita forza depende da traxectoria seguida entre dous puntos dados.
 - C) Consérvase o vector momento lineal.

(P.A.U. set. 15)

- 2. Se a Terra contráese reducindo o seu raio á metade e mantendo a masa:
 - A) A órbita arredor do Sol será a metade.

- B) O período dun péndulo será a metade.
- C) O peso dos corpos será o dobre.

(P.A.U. set. 10)

- 3. Cando se compara a forza eléctrica entre dúas masas, coa gravitacional entre dúas masas (cargas e masas unitarias e a distancia unidade):
 - A) Ambas son sempre atractivas.
 - B) Son dunha orde de magnitude semellante.
 - C) As dúas son conservativas.

(P.A.U. set. 10)

- 4. Se unha masa móvese estando sometida só á acción dun campo gravitacional:
 - A) Aumenta a súa enerxía potencial.
 - B) Conserva a súa enerxía mecánica.
 - C) Diminúe a súa enerxía cinética.

(P.A.U. xuño 09)

- 5. O traballo realizado por unha forza conservativa:
 - A) Diminúe a enerxía potencial.
 - B) Diminúe a enerxía cinética.
 - C) Aumenta a enerxía mecánica.

(P.A.U. xuño 08)

- 6. En relación coa gravidade terrestre, unha masa *m*:
 - A) Pesa más na superficie da Terra que a 100 km de altura.
 - B) Pesa menos.
 - C) Pesa igual.

(P.A.U. xuño 08)

- 7. No campo gravitacional:
 - A) O traballo realizado pola forza gravitacional depende da traxectoria.
 - B) As liñas de campo pódense cortar.
 - C) Consérvase a enerxía mecánica.

(P.A.U. set. 06)

- 8. No movemento da Terra arredor do Sol:
 - A) Consérvanse o momento angular e o momento lineal.
 - B) Consérvanse o momento lineal e o momento da forza que os une.
 - C) Varía o momento lineal e consérvase o angular.

(P.A.U. set. 04)

Actualizado: 06/08/23

Cuestións e problemas das <u>Probas de avaliación do Bacharelato para o acceso á Universidade</u> (A.B.A.U. e P.A.U.) en Galiza.

Respostas e composición de Alfonso J. Barbadillo Marán.