# Gravitación

Método, aproximacións e recomendacións

### **♦ PROBLEMAS**

### Satélites

- O Sentinel-1 é un satélite artificial de órbita circular polar da Axencia Espacial Europea dentro do Programa Copérnico destinado á monitorización terrestre e dos océanos. Está situado a 693 km sobre a superficie terrestre.
  - a) Cantas voltas dá á Terra cada día?
  - b) Que velocidade houbo que proporcionarlle no lanzamento para poñelo en órbita?

Datos:  $G = 6,67 \cdot 10^{-11} \text{ N m}^2 \text{ kg}^{-2}$ ;  $M(T) = 5,97 \cdot 10^{24} \text{ kg}$ ;  $R(T) = 6,37 \cdot 10^6 \text{ m}$ . (A.B.A.U. extr. 23)

**Rta.**: a)  $f = 14.6 \text{ día}^{-1}$ ; b)  $v = 8.29 \cdot 10^3 \text{ m/s}$ 

- 2. Un pequeno satélite xira ao redor da Lúa orbitando nunha circunferencia de 3 veces o raio da Lúa.
  - a) Calcula o período do satélite e determina a enerxía mecánica total que posúe o satélite na súa órbita.
  - b) Deduce e calcula a velocidade de escape dende a Lúa.

DATOS:  $G = 6.67 \cdot 10^{-11} \text{ N m}^2 \text{ kg}^{-2}$ ;  $M(L) = 7.35 \cdot 10^{22} \text{ kg}$ ; R(L) = 1740 km; m(satélite) = 1500 kg. (A.B.A.U. ord. 23)

**Rta.**: a)  $T = 3.38 \cdot 10^4 \text{ s} = 9 \text{ h} 24 \text{ min}$ ;  $E = -7.0 \cdot 10^8 \text{ J}$ ; b)  $v_e = 2.37 \text{ km/s}$  (chan) ou 969 m/s desde a órbita.

- 3. Un satélite artificial ten unha masa de 200 kg e unha velocidade constante de 7,00 km·s<sup>-1</sup>.
  - a) Calcula a altura á que orbita.
  - b) Se nese momento se lle fornece unha enerxía igual á enerxía cinética que xa ten, calcula a que distancia da Terra podería chegar.

Datos:  $g = 9.81 \text{ m} \cdot \text{s}^{-2}$ ;  $R(T) = 6.37 \cdot 10^6 \text{ m}$ .

(A.B.A.U. extr. 22)

**Rta.**: a) h = 1750 km; b)  $r = \infty$ .

- 4. O período de Xúpiter na súa órbita arredor do Sol é aproximadamente 12 veces maior que o da Terra na súa correspondente órbita. Considerando circulares as órbitas dos dous planetas, determine:
  - a) A relación entre os raios das devanditas órbitas.
  - b) A relación entre as aceleracións dos dous planetas nas súas respectivas órbitas.

(A.B.A.U. ord. 22)

**Rta.**: a)  $r_2 / r_1 = 5.2$ ; b)  $a_2 / a_1 = 0.036$ .

- 5. En 1969 a nave Apolo 11 orbitou arredor da Lúa a unha distancia media do centro da Lúa de 1850 km. Se a masa da Lúa é de 7,36·10<sup>22</sup> kg e supoñendo que a órbita foi circular, calcula:
  - a) A velocidade orbital do Apolo 11.
  - b) O período con que a nave describe a órbita.

Dato:  $G = 6,67 \cdot 10^{-11} \text{ N} \cdot \text{m}^2 \cdot \text{kg}^{-2}$ .

(A.B.A.U. extr. 21)

**Rta.**: a) v = 1630 m/s; b)  $T = 7.15 \cdot 10^3 \text{ s}$ .

- 6. A aceleración da gravidade na superficie dun planeta esférico de 4100 km de raio é 7,2 m·s⁻². Calcula:
  - a) A masa do planeta.
  - b) A enerxía mínima necesaria que hai que comunicar a un minisatélite de 3 kg de masa para lanzalo dende a superficie do planeta e situalo a 1000 km de altura sobre a mesma, nunha órbita circular arredor do planeta.

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

(A.B.A.U. extr. 20)

**Rta.**: a)  $M = 1.8 \cdot 10^{24} \text{ kg}$ ; b)  $\Delta E = 5.30 \cdot 10^7 \text{ J}$ .

- 7. Un satélite artificial describe órbitas circulares arredor da Terra a unha altura de 350 km respecto da superficie terrestre. Calcula:
  - a) A velocidade orbital do satélite.

- b) O seu período de revolución.
- c) Compara o valor da súa aceleración centrípeta co valor da intensidade do campo gravitacional g a esa distancia da Terra. Que consecuencias pódense extraer deste resultado?

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

(A.B.A.U. ord. 19)

**Rta.:** a) v = 7.70 km/s m; b) T = 1 h 31 min.; c) g = 8.81 m/s<sup>2</sup>.

- 8. Un satélite GPS describe órbitas circulares arredor da Terra, dando dúas voltas á Terra cada 24 h. Calcula:
  - a) A altura da súa órbita sobre a superficie terrestre.
  - b) A enerxía mecánica.
  - c) O tempo que tardaría en dar unha volta á Terra se o facemos orbitar a unha altura dobre.

Datos:  $G = 6,67 \cdot 10^{-11} \text{ N} \cdot \text{m}^2 \cdot \text{kg}^{-2}$ ;  $M_T = 5,98 \cdot 10^{24} \text{ kg}$ ;  $R_T = 6,37 \cdot 10^6 \text{ m}$ ; masa do satélite = 150 kg.

(A.B.A.U. extr. 17)

**Rta.:** a)  $h = 2.02 \cdot 10^7$  m; b)  $E = -1.12 \cdot 10^9$  J; c)  $T_c = 28$  h.

- 9. Un astronauta está no interior dunha nave espacial que describe unha órbita circular de raio 2  $R_T$ . Calcula:
  - a) A velocidade orbital da nave.
  - b) A aceleración da gravidade na órbita da nave.
  - c) Se nun instante dado, pasa á beira da nave espacial un obxecto de 60 kg en dirección á Terra cunha velocidade de 40 m·s<sup>-1</sup>, acha a velocidade do obxecto ao chegar á superficie terrestre.

Datos:  $R_T = 6370 \text{ km}$ ;  $g = 9.81 \text{ m} \cdot \text{s}^{-2}$ .

(A.B.A.U. ord. 17)

**Rta.:** a) v = 5.59 km/s; b)  $g_h = 2.45 \text{ m/s}^2$ ; c)  $v_2 = 7.91 \cdot 10^3 \text{ m/s}$ .

## • Campo gravitacional

- A masa do planeta Marte é 0,107 veces a masa da Terra e o seu raio é 0,533 veces o raio da Terra. Calcula:
  - a) O tempo que tarda un obxecto en chegar á superficie de Marte se se deixa caer desde unha altura de 50 m.
  - b) A velocidade de escape dese obxecto desde a superficie do planeta.

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

(A.B.A.U. ord. 21)

**Rta.**: a) t = 5.21 s; b)  $v_e = 5.01 \cdot 10^3 \text{ m/s}$ .

- 2. Un meteorito de 150 kg de masa achégase á Terra e acada unha velocidade de 30 km·s<sup>-1</sup> cando está a unha altura sobre a superficie da Terra igual a 6 veces o raio desta. Calcula:
  - a) O seu peso a esa altura.
  - b) A súa enerxía mecánica a esa altura.

Datos:  $G = 6,67 \cdot 10^{-11} \text{ N} \cdot \text{m}^2 \cdot \text{kg}^{-2}$ ;  $M(T) = 5,98 \cdot 10^{24} \text{ kg}$ ;  $R(T) = 6,37 \cdot 10^6 \text{ m}$ .

(A.B.A.U. ord. 20)

**Rta.**: a)  $P_h = 30.1 \text{ N}$ ; b)  $E = 6.61 \cdot 10^{10} \text{ J}$ .

## Masas puntuais

- 1. Considera dúas masas de 2 kg e 4 kg fixas sobre o eixe X na orixe e a x = 6 m, respectivamente. Calcula:
  - a) As coordenadas dun punto no que o campo gravitacional resultante valla cero.
  - b) O potencial gravitacional en x = 2 m.
  - c) O traballo realizado pola forza do campo gravitacional para levar unha masa de 6 kg desde ese punto ata o infinito. Interpreta o signo do resultado.

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

(A.B.A.U. extr. 19)

**Rta.**: a) x = 2.48 m; b)  $V = -1.3 \cdot 10^{-10}$  J/kg; c)  $W = -8.0 \cdot 10^{-10}$  J.

# ♦ CUESTIÓNS

## Satélites.

- 1. Un satélite artificial describe unha órbita circular arredor da Terra. O traballo que realiza a forza da gravidade sobre o satélite ao longo de media órbita é:
  - A) Positivo.
  - B) Negativo
  - C) Nulo.

(A.B.A.U. ord. 23)

- 2. Dous satélites artificiais describen órbitas circulares arredor dun planeta de raio *R*, sendo os raios das súas órbitas respectivas 1,050 *R* e 1,512 *R*. A relación entre as súas velocidades de xiro é:
  - A) 1,2
  - B) 2,07
  - C) 4,4

(A.B.A.U. ord. 21)

- 3. Un satélite xira arredor dun planeta nunha traxectoria elíptica. Cal das seguintes magnitudes permanece constante?:
  - A) O momento angular.
  - B) O momento lineal.
  - C) A enerxía potencial.

(A.B.A.U. extr. 20)

- 4. A expresión que relaciona a enerxía mecánica dun satélite que describe unha órbita circular arredor dun planeta e a súa enerxía potencial é:
  - A)  $E_{\rm m} = -E_{\rm p}$ .
  - B)  $E_{\rm m} = -\frac{1}{2} E_{\rm p}$ .
  - c)  $E_{\rm m} = \frac{1}{2} E_{\rm p}$ .

(A.B.A.U. extr. 19)

- Un satélite describe unha órbita elíptica arredor da Terra. Considerando a súa posición en dous puntos da órbita, cúmprese:
  - A) A velocidade orbital do satélite é a mesma en ambos os puntos.
  - B) A enerxía mecánica do satélite é a mesma en ambos os puntos.
  - C) O momento angular do satélite respecto ao centro da Terra é distinto en ambos os puntos.

(A.B.A.U. ord. 18)

- 6. Para saber a masa do Sol, coñecidos o raio da órbita e o período orbital da Terra respecto ao Sol, necesítase dispor do dato de:
  - A) A masa da Terra.
  - B) A constante de gravitación *G*.
  - C) O raio da Terra.

(A.B.A.U. ord. 17)

### • Campo gravitacional.

- 1. Se o peso dunha masa *m* na superficie dun planeta esférico de raio *r* vale 80 N, o peso desa mesma masa *m* na superficie dun novo planeta esférico de raio 2 *r* será:
  - A) 20 N
  - B) 40 N
  - C) 160 N

Nota: A densidade dos dous planetas é a mesma.

(A.B.A.U. extr. 23)

- 2. Onde se atopará o punto no que se anulan as intensidades de campo gravitacional da Lúa e da Terra?:
  - A) No punto medio entre a Terra e a Lúa.B) Máis cerca da Terra.
  - C) Máis cerca da Lúa.

(A.B.A.U. extr. 22)

- 3. Dado un planeta esférico de masa *M*, con raio a metade do raio terrestre e igual densidade que a Terra, a relación entre a velocidade de escape dun obxecto desde a superficie do planeta respecto á velocidade de escape do devandito obxecto desde a superficie da Terra é:
  - A) 0,5
  - B) 0,7
  - C) 4

(A.B.A.U. extr. 21)

- 4. Para escalar unha montaña podemos seguir dúas rutas diferentes: unha de pendentes moi suaves e outra con pendentes moi pronunciadas. O traballo realizado pola forza gravitacional sobre o corpo do montañeiro é:
  - A) Maior na ruta de pendentes moi pronunciadas.
  - B) Maior na ruta de pendentes moi suaves.
  - C) Igual en ámbalas rutas.

(A.B.A.U. ord. 20)

- 5. Se un planeta, mantendo a súa masa, aumentase o seu raio, a velocidade de escape desde a superficie de planeta:
  - A) Aumentaría.
  - B) Diminuiría.
  - C) Non variaría.

(A.B.A.U. extr. 18)

- 6. Se a masa dun planeta é o dobre da masa da Terra e o raio é catro veces maior que o da Terra, a aceleración da gravidade nese planeta con respecto á da Terra é:
  - A) 1/4
  - B) 1/8
  - C) 1/16.

(A.B.A.U. ord. 18)

- 7. A masa dun planeta é o dobre que a da Terra e o seu radio é a metade do terrestre. Sabendo que a intensidade do campo gravitacional na superficie terrestre é g, a intensidade do campo gravitacional na superficie do planeta será:
  - A) 4 g
  - B) 8 g
  - C) 2 g

(A.B.A.U. extr. 17)

### **♦ LABORATORIO**

1. A partir de medidas do raio, *r*, e do período, *T*, de catro satélites que orbitan a Terra obtense a táboa anexa. Representa eses datos nunha gráfica e determina a partir dela a masa da Terra.

Satélite	$T^2/s^2$	$r^3/\mathrm{km}^3$
1	$3,18 \cdot 10^7$	3,29·1011
2	3,89·107	4,05·10 <sup>11</sup>
3	4,75·10 <sup>7</sup>	4,93.1011
4	1,44·10 <sup>8</sup>	1,48.1012

Actualizado: 22/03/24

Cuestións e problemas das <u>Probas de avaliación de 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.