1. (Ufmg) O quadro a seguir mostra dados astronômicos de Ganimedes e Io, dois satélites de Júpiter. Com base nos dados fornecidos, calcule o período de translação T₁ de Io em torno de Júpiter, em dias.

	Dietância	Distância média ao centro de Júpiter	Período de translação em torno do Sol	Período de translação em torno de Júpiter
Júpiter	7,8×10 ⁸ km	-	11,8 anos	_
Ganimedes	_	5×10 ⁵ km	_	7 dias
Io	_	2×10 ⁵ km	_	т ₁

2. (Cesgranrio) O raio médio da órbita de Marte em torno do Sol é aproximadamente quatro vezes maior do que o raio médio da órbita de Mercúrio em torno do Sol. Assim, a razão entre os períodos de revolução, T₁ e T₂, de Marte e de Mercúrio, respectivamente, vale aproximadamente:

- a) $T_1/T_2 = 1/4$
- b) $T_1/T_2 = 1/2$
- c) $T_1/T_2 = 2$
- d) $T_1/T_2 = 4$
- e) $T_1/T_2 = 8$

3. (Fatec) Um satélite artificial move-se numa órbita circular a 300km acima da superfície da Terra. A velocidade do satélite é, em m/s, de

- a) 1.2×10^5
- b) 1,5 x 10⁴
- c) $2,4 \times 10^3$
- d) 6,0 x 10⁶
- e) 7.7×10^3

4. (Unesp) A força gravitacional entre um satélite e a Terra é F. Se a massa desse satélite fosse quadruplicada e a distância entre o satélite e o centro da Terra aumentasse duas vezes, o valor da força gravitacional seria

- a) F/4.
- b) F/2.
- c) 3F/4.

- d) F.
- e) 2F.

5. Considere um corpo na superfície da Lua. Pela 2ª Lei de Newton, o seu peso é definido como o produto de sua massa m pela aceleração da gravidade g. Por outro lado, pela Lei da Gravitação Universal, o peso pode ser interpretado como a força de atração entre esse corpo e a Lua.

Considerando a Lua como uma esfera de raio $R_L = 1.7 \times 10^6 \text{ m}$ e massa $M_L = 7.4 \times 10^{22} \text{ kg}$, calcule:

- a) aceleração da gravidade (g_L)na superfície da Lua;
- b) o peso de um astronauta, com 80 kg de massa, na superfície da Lua.

RESPOSTAS

- **1.** 1,8 dias
- **3.** E
- **5.** a) $g_L = 1.7 \text{ m/s}^2$
- b) P = 136 N

- **2.** E
- **4.** D

FORMULÁRIO

$$g_T = 10 \text{ m/s}^2 \text{ P} = \text{m.g}$$

$$R_{Terra} = 6.4 \times 10^6 \text{ m}$$

$$M_{Terra} = 6.0 \times 10^{24} \text{ kg}$$

$$G = 6.7 \times 10^{-11} \text{ N.m}^2/\text{kg}^2$$

$$\frac{T^2}{r^3} = cte.$$

$$F = \frac{G.M.m}{r^2}$$

$$a_{cp} = \frac{v^2}{r}$$

$$\frac{T^2}{r^3} = cte. \qquad F = \frac{G.M.m}{r^2} \qquad a_{cp} = \frac{v^2}{r} \qquad v = \sqrt{\frac{G.M}{r}} \qquad T = \frac{2.\pi.r}{v}$$

$$T = \frac{2.\pi . r}{...}$$