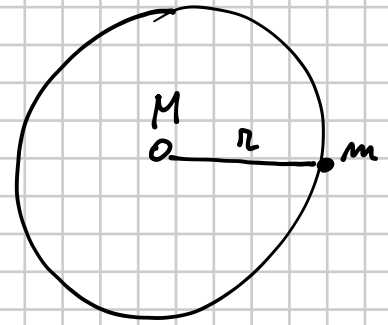


115 ARGOMENTA Considera un satellite di massa m che descrive un'orbita circolare a distanza R dal centro di un pianeta di massa M , che consideriamo fermo.

- Dimostra che l'energia potenziale U del sistema pianeta-satellite è uguale al doppio dell'energia cinetica K del pianeta, cambiata di segno: $U = -2K$.
- Di conseguenza, mostra che l'energia meccanica totale $E_{\text{tot}} = K + U$ del sistema è uguale all'opposto dell'energia cinetica del pianeta: $E_{\text{tot}} = -K$.



$$U = -G \frac{mM}{R}$$

$$\begin{array}{cc} \text{FORZA CENTRIFUGA} & \text{FORZA GRAVITAZIONALE} \\ \hline m \frac{v^2}{R} & = G \frac{mM}{R^2} \end{array}$$

\Downarrow

$$v^2 = G \frac{M}{R}$$

$$K = \frac{1}{2} m v^2$$

$$K = \frac{1}{2} m G \frac{M}{R}$$

dunque
$$U = -G \frac{mM}{R} = -2 \cdot \frac{1}{2} G \frac{mM}{R} = -2K$$

$$E_{\text{tot.}} = K + U = K - 2K = -K$$

Europa, uno dei satelliti di Giove ($M = 1,90 \times 10^{27} \text{ kg}$), quando si trova nel perigio ha una distanza dal suo pianeta di $66,5 \times 10^7 \text{ m}$ e un'energia cinetica di $4,57 \times 10^{30} \text{ J}$.

- Calcola l'energia totale e potenziale del sistema Europa-Giove al perigio;
- Determina la massa di Europa.

$[-4,57 \times 10^{30} \text{ J}; -9,14 \times 10^{30} \text{ J}; 4,80 \times 10^{22} \text{ kg}]$

$$E_{\text{Tot.}} = U + K = -G \frac{m_E M_G}{r} + \frac{1}{2} m_E v^2$$

⇓

$$E_{\text{Tot.}} = -K \text{ dall'es. precedente}$$

$$= \boxed{-4,57 \times 10^{30} \text{ J}}$$

$$U = -2K = -2(4,57 \times 10^{30} \text{ J}) = \boxed{-9,14 \times 10^{30} \text{ J}}$$

↑ dall'es. precedente

$$U = -G \frac{m_E M_G}{r} \Rightarrow m_E = -\frac{U r}{G M_G} =$$

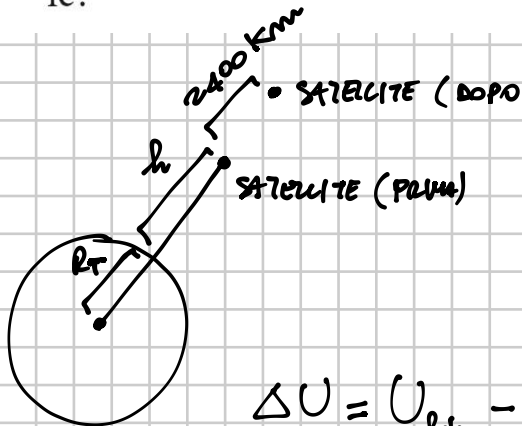
$$= \frac{(-9,14 \times 10^{30} \text{ J})(66,5 \times 10^7 \text{ m})}{(6,67 \times 10^{-11} \frac{\text{N} \cdot \text{m}^2}{\text{kg}^2})(1,90 \times 10^{27} \text{ kg})} =$$

$$= 47,961... \times 10^{21} \text{ kg} \simeq \boxed{4,80 \times 10^{22} \text{ kg}}$$

Un grosso meteorite attrae un satellite di massa 210 kg in orbita circolare attorno alla Terra e lo allontana di 2400 km rispetto alla sua orbita. L'altezza iniziale del satellite era di 13 200 km.

- Qual è la variazione di energia potenziale gravitazionale?

[$4,67 \times 10^8$ J]



$$\Delta U = U_{\text{fin.}} - U_{\text{in.}} = -G \frac{m_s M_T}{R_T + 15800 \text{ km}} - \left(-G \frac{m_s M_T}{R_T + 13200 \text{ km}} \right)$$

$$= G m_s M_T \left(-\frac{1}{R_T + 15800 \text{ km}} + \frac{1}{R_T + 13200 \text{ km}} \right) =$$

$$= (6,67 \times 10^{-11}) (210) (5,97 \times 10^{24}) \left(-\frac{1}{6371 + 15800} + \frac{1}{6371 + 13200} \right) \times 10^{-3} \text{ J}$$

$$= 0,05010.. \times 10^{10} \text{ J} \simeq \boxed{5,01 \times 10^8 \text{ J}}$$

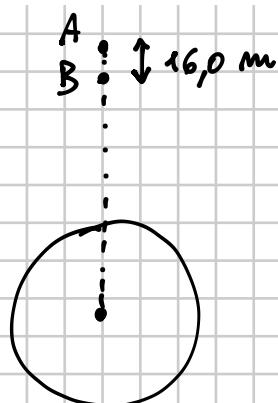
transforms
in METRI!

123

Un punto materiale inizialmente fermo (rispetto alla superficie terrestre) inizia a cadere partendo da un'altezza di $1,27 \times 10^7$ m rispetto al centro della Terra.

- ▶ Quanto tempo impiega a percorrere una distanza di 16,0 m verso il basso?
- ▶ Qual è il valore della sua velocità finale verso il basso?

[3,60 s; 8,89 m/s]



$$U_A = -G \frac{M_T m}{r} \quad F = G \frac{M_T m}{r^2}$$

La forza gravitazionale non è costante, ma, dato che 16,0 m è una distanza piccola rispetto a r , possiamo considerarla costante

$$\cancel{m}a = G \frac{M_T \cancel{m}}{r^2} \Rightarrow a = G \frac{M_T}{r^2} \text{ che considero costante nel tragitto di 16,0 m}$$

$$\Delta r = \frac{1}{2} a t^2$$

$$t = \sqrt{\frac{2\Delta r}{a}} = \sqrt{\frac{2\Delta r r^2}{G M_T}} = \sqrt{\frac{2\Delta r}{G M_T}} r =$$

$$= \sqrt{\frac{2(16,0 \text{ m})}{(6,67 \times 10^{-11} \frac{\text{N} \cdot \text{m}^2}{\text{kg}^2})(5,97 \times 10^{24} \text{ kg})}} (1,27 \times 10^7 \text{ m}) =$$

$$= 0,360021... \times 10^1 \text{ s} \approx \boxed{3,60 \text{ s}}$$

$$v_{\text{finale}} = at = \frac{G M_T}{r^2} \cdot t = \frac{(6,67 \times 10^{-11})(5,97 \times 10^{24})}{(1,27 \times 10^7)^2} (3,60021...) \frac{\text{m}}{\text{s}}$$

$$= 88,88... \times 10^{-1} \frac{\text{m}}{\text{s}} \approx \boxed{8,89 \text{ m/s}}$$

132 Un proiettile viene sparato nello spazio con velocità pari alla velocità di fuga della Terra. Dopo un certo tempo si trova a 12 500 km dal centro della Terra.

- Quale sarebbe in quel punto la velocità del proiettile se trascuriamo gli attriti nel passaggio attraverso l'atmosfera?

[7,98 × 10³ m/s]

In ogni punto della traiettoria l'energia totale è nulla

$$E_{\text{tot.}} = K + U = \frac{1}{2} m v^2 - G \frac{m M_T}{r} = 0 \quad \begin{array}{l} \text{CONDIZIONE} \\ v = v_{\text{fuga}} \end{array}$$

vale in ogni
punto della traiettoria

$$\frac{1}{2} m v^2 = G \frac{m M_T}{r}$$

Se $r = R_T$, allora $v = v_{\text{fuga}}$

Nel nostro caso $r = 12\,500 \text{ km}$

$$v = \sqrt{\frac{2 G M_T}{r}} = \sqrt{\frac{2 (6,67 \times 10^{-11}) (5,97 \times 10^{24})}{1,25 \times 10^7}} \frac{\text{m}}{\text{s}} =$$

↑
IN METRI

$$= 7,981... \times 10^3 \frac{\text{m}}{\text{s}} \approx \boxed{7,98 \times 10^3 \frac{\text{m}}{\text{s}}}$$