

Esercizi 0 – Campo gravitazionale

1. La cometa di Halley ha un periodo di rivoluzione di 76 anni, e raggiunge una distanza minima dal Sole di 0.6 UA.

- Calcolare la sua massima distanza dal Sole
- Calcolare il rapporto fra la sua en. cinetica all'afelio e quella al perielio

Usando la III legge:

$$r_{\min} + r_{\max} = 2a$$

$$\rightarrow r_{\max} = 2a - r_{\min}$$

$$T^2 = \frac{4\pi^2}{2GM} a^3, \text{ costante per tutti i pianeti}$$

$$\rightarrow a = \left(\frac{2GM}{4\pi^2} T^2 \right)^{\frac{1}{3}}$$

$$\rightarrow r_{\max} = 2 \left(\frac{2GM}{4\pi^2} T^2 \right)^{\frac{1}{3}} - r_{\min}$$

$$\rightarrow r_{\max} = 2 \left(\frac{2GM}{4\pi^2} T^2 \right)^{\frac{1}{3}} - r_{\min} = 2 \left(\frac{2GM}{4\pi^2} \right)^{\frac{1}{3}} T^{\frac{2}{3}} - r_{\min} = 2 \cdot 76^{\frac{2}{3}} \text{ UA} - 0.6 \text{ UA}$$

$$\rightarrow r_{\max} \sim 20 \cdot 2 \text{ UA} - 0.6 \text{ UA} \sim 35.3 \text{ UA}$$

Usando la conservazione del momento angolare:

$$L = mvr = \text{cost}$$

$$\rightarrow mv_{af} r_{af} = mv_{per} r_{per}$$

$$\rightarrow \frac{v_{af}}{v_{per}} = \frac{r_{per}}{r_{af}} \rightarrow \left(\frac{v_{af}}{v_{per}} \right)^2 = \left(\frac{r_{per}}{r_{af}} \right)^2$$

$$\rightarrow \frac{\frac{1}{2}mv_{af}^2}{\frac{1}{2}mv_{per}^2} = \left(\frac{r_{per}}{r_{af}} \right)^2 = \left(\frac{0.6}{35.3} \right)^2 \sim 2.89 \cdot 10^{-4}$$

2. I quattro satelliti di Giove scoperti da Galileo sono i seguenti:

Satellite	Raggio dell'orbita Mkm	Periodo d
Io	0.422	1.77
Europa	0.671	3.55
Ganimede	1.070	7.16
Callisto	1.880	16.7

- Verificare che i dati soddisfano la III legge di Kepler
- Determinare la massa di Giove

Suggerimento: costruire un foglio EXCEL con i dati e verificare che la costante di proporzionalita' fra T^2 e a^3 e' la stessa per tutti e 4 i satelliti; da essa determinare M_G

3. Viene scavato un tunnel attraverso il centro della Terra fra Italia e Nuova Zelanda

- Determinare il potenziale gravitazionale in funzione del raggio
- Determinare il tipo di moto di un grave lasciato cadere nel tunnel dalla superficie della Terra, e il suo periodo

$$g(r) = -\frac{GM}{R^3}r$$

$$U(r) = -\int_0^r \left(-\frac{GM}{R^3}r'\right) dr' = \frac{GM}{R^3}r^2$$

$$F(r) = -\frac{GMm}{R^3}r$$

$$F = m\frac{d^2r}{dt^2}$$

$$\rightarrow m\frac{d^2r}{dt^2} = -\frac{GMm}{R^3}r$$

$$\rightarrow \frac{d^2r}{dt^2} + \underbrace{\frac{GM}{R^3}}_{\omega^2} r = 0$$

Eq. differenziale dei moti armonici

$$\rightarrow r(t) = R \cos \omega t$$

$$\rightarrow T = \frac{1}{\nu} = \frac{2\pi}{\omega} = \frac{2\pi}{\sqrt{\frac{GM}{R^3}}} = 2\pi\sqrt{\frac{R^3}{GM}}$$

$$\rightarrow T = 6.28\sqrt{\frac{(6.410^6)^3}{6.6710^{-11}610^{24}}} = 6.28\sqrt{\frac{2.6210^{20}}{410^{14}}} = 6.28 \cdot 0.81 \cdot 10^3 s = 5.08 \cdot 10^3 s$$

4. Parametri di Urano:

$$R_U = 4 R_T$$

$$g_U = 0.92 g_T$$

a) Trovare la velocità di fuga da Urano

$$v_U = \sqrt{\frac{2GM_U}{R_U}}$$

$$g_U = G \frac{M_U}{R_U^2} = 0.92 g_T$$

$$\rightarrow \begin{cases} v_U = \sqrt{\frac{2GM_U}{4R_T}} \\ M_U = 0.92 \frac{g_T}{G} R_U^2 \end{cases}$$

$$\rightarrow v_U = \sqrt{\frac{2G}{4R_T} 0.92 \frac{g_T}{G} R_U^2} = \sqrt{\frac{2G}{4R_T} 0.92 \frac{g_T}{G} 16R_T^2}$$

$$\rightarrow v_U = \sqrt{7.36 g_T R_T}$$

$$v_T = \sqrt{\frac{2GM_T}{R_T}} = \sqrt{2g_T R_T} \rightarrow v_U = \sqrt{7.36 g_T R_T} = \sqrt{3.68 \cdot 2g_T R_T}$$

$$\rightarrow v_U = \sqrt{3.68} v_T \sim 1.92 v_T \sim 21.5 \text{ km/s}$$