

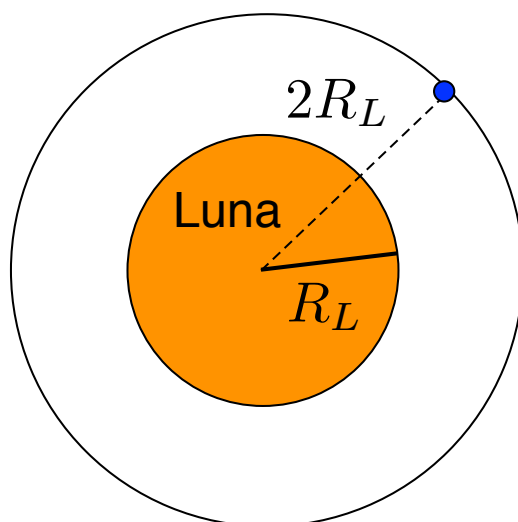
## Esercizio

(tratto dall'esercizio 5.1 del Mazzoldi-Nigro-Voci)

Il raggio della Luna è  $R_L = 1.74 \cdot 10^3$  km. Un satellite artificiale che orbita attorno alla Luna su un'orbita circolare di raggio  $2R_L$  ha un periodo di 306.8 min. Calcolare:

1. la massa della Luna;
2. il valore dell'accelerazione di gravità  $g_L$  sulla superficie lunare;
3. la velocità di fuga dalla Luna

(costante di gravitazione  $G = 6.67 \cdot 10^{-11} \frac{\text{m}^3}{\text{kg s}^2}$ )



**SOLUZIONE****Dati noti (qui li converto in unità del Sistema Internazionale):**

$$R_L = 1.74 \cdot 10^6 \text{ m}$$

$$T = 306.8 \text{ min} = 306.8 \times 60 \text{ s} = 18408 \text{ s}$$

$$G = 6.67 \cdot 10^{-11} \frac{\text{Nm}^2}{\text{kg}^2} = 6.67 \cdot 10^{-11} \frac{\text{m}^3}{\text{kg s}^2}$$

Consideriamo un'orbita circolare generica di raggio  $r$ . Applicando le equazioni della dinamica al caso della forza gravitazionale, e indicando con  $\vec{u}_r$  il versore radiale, otteniamo

$$\vec{F} = m\vec{a} \quad (1)$$

dove:

- $\vec{F}$  è la forza di attrazione gravitazionale

$$\vec{F} = \vec{F}_{grav} = -G \frac{M_L m}{r^2} \vec{u}_r \quad (2)$$

dove  $M_L$  è la massa della Luna, e  $m$  la massa del satellite.

- $\vec{a}$  è l'accelerazione che, essendo il moto orbitale del satellite circolare *uniforme*, ha solo componente radiale centripeta

$$\vec{a} = \vec{a}_r = -\omega^2 r \vec{u}_r \quad (3)$$

Sostituendo le Eq.(2) e (3) nell'Eq.(1) e ricordando che il satellite compie un'orbita che dista  $r = 2R_L$  dal centro della Luna, l'Eq.(1) diventa:

$$\begin{aligned} -G \frac{M_L m}{(2R_L)^2} \hat{u}_r &= -m\omega^2 (2R_L) \hat{u}_r \\ \downarrow \\ G \frac{M_L}{4R_L^2} &= 2\omega^2 R_L \\ \downarrow \\ M_L &= \frac{8\omega^2 R_L^3}{G} \end{aligned} \quad (4)$$

Possiamo ora rispondere alle varie domande:

1. Ricordando che il periodo  $T$  dell'orbita è legato alla velocità angolare tramite  $\omega = \frac{2\pi}{T}$ , e sostituendo tale espressione nell'Eq.(4), otteniamo

$$\boxed{M_L = 32\pi^2 \frac{R_L^3}{G T^2}} \quad (5)$$

Sostituendo i valori otteniamo:

$$\begin{aligned} M_L &= 32\pi^2 \frac{R_L^3}{G T^2} = \\ &= 32\pi^2 \frac{(1.74 \cdot 10^6 \text{ m})^3}{6.67 \cdot 10^{-11} \frac{\text{m}^3}{\text{kg s}^2} (18408 \text{ s})^2} = \\ &= 32\pi^2 \frac{(1.74)^3}{6.67 \cdot (18408)^2} \cdot 10^{18+11} \text{ kg} = \\ &= 7.36 \cdot 10^{22} \text{ kg} \end{aligned} \quad (6)$$

2. Dall'espressione generale della forza gravitazionale (2) ad una distanza  $r$  dal centro della Luna si vede che, sulla superficie lunare ( $r = R_L$ ), tale forza vale

$$\vec{F}_{grav} = -G \frac{M_L m}{R_L^2} \vec{u}_r = m \underbrace{\left( G \frac{M_L}{R_L^2} \right)}_{=g_L} \hat{u}_r \quad (7)$$

dove

$$\begin{aligned} g_L &= \frac{G M_L}{R_L^2} = \\ &= \frac{6.67 \cdot 10^{-11} \frac{\text{m}^3}{\text{kg s}^2} \cdot 7.36 \cdot 10^{22} \text{kg}}{(1.74 \cdot 10^6 \text{m})^2} = \\ &= \frac{6.67 \cdot 7.36}{(1.74)^2} 10^{-11+22-12} \frac{\text{m}}{\text{s}^2} = \\ &= 1.62 \frac{\text{m}}{\text{s}^2} \end{aligned} \quad (8)$$

da confrontarsi con  $g = 9.81 \text{ m/s}^2$  sulla Terra.

3. La velocità di fuga è la velocità che un corpo deve avere sulla superficie della Luna per potersi sottrarre all'attrazione gravitazionale della Luna, ossia per arrivare all'infinito con velocità nulla. Dato che la forza gravitazionale è conservativa, l'energia meccanica si conserva e si ha

$$\begin{aligned} E_m(\text{sup.Luna}) &= E_m(\infty) \\ &\Downarrow \\ \underbrace{\frac{1}{2} m v_f^2}_{E_k} + \underbrace{\left( -G \frac{M_L m}{R_L} \right)}_{E_p} &= 0 + 0 \end{aligned} \quad (9)$$

da cui

$$v_f = \sqrt{\frac{2G M_L}{R_L}} \quad (10)$$

Sostituendo i valori

$$\begin{aligned} v_f &= \sqrt{\frac{2G M_L}{R_L}} = \\ &= \sqrt{\frac{2 \cdot 6.67 \cdot 10^{-11} \frac{\text{m}^3}{\text{kg s}^2} \cdot 7.36 \cdot 10^{22} \text{kg}}{1.74 \cdot 10^6 \text{m}}} = \\ &= \sqrt{\frac{2 \cdot 6.67 \cdot 7.36}{1.74} 10^{-11+22-6} \frac{\text{m}^2}{\text{s}^2}} = \\ &= \sqrt{56.42 \cdot 10^5} \frac{\text{m}}{\text{s}} = \\ &= 2375 \frac{\text{m}}{\text{s}} \end{aligned} \quad (11)$$