

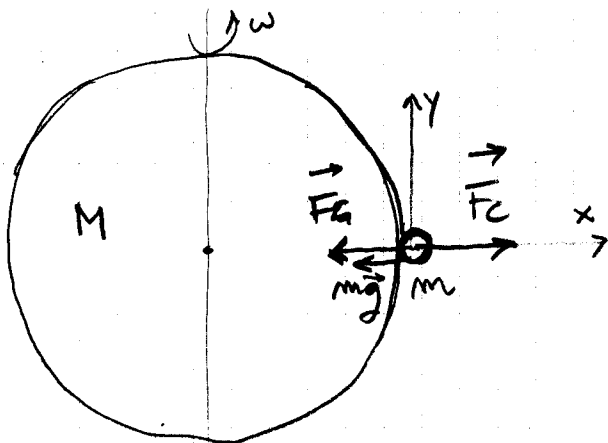
Esercizio

(1)

Che durata dovrebbero avere i giorni sulla Terra affinché i corpi all'equatore non perdessero nulla? ($R_T = 6,4 \cdot 10^6 \text{ m}$)

Soluzione

Nel sistema di riferimento non inerziale sulla Terra un corpo fermo all'equatore sarà soggetto alla forza di gravità con cui la Terra lo attrae ed alla forza centrifuga dovuta alla rotazione del corpo insieme alla Terra.



Osserviamo che

in condizioni di rotazione ordinaria della Terra la forza peso $m\vec{g}$ è proprio la risultante della forza di attrazione terrestre

$$\vec{F}_g = G \frac{MM}{R_T^2}$$

e la forza centrifuga

$$\vec{F}_c = m\omega_0^2 R_T^2$$

$$-mg\hat{r} = -G\frac{mM}{R_T^2}\hat{r} + m\omega_0^2 R_T \hat{r}$$

con \hat{r} vettore che punta al centro della Terra punta all'esterno - in forma scalare con l'asse x coincide con \hat{r}

$$-mg = -\frac{GM}{R_T^2} + m\omega_0^2 R_T \quad \text{quindi}$$

$$g = +\frac{GM}{R_T^2} - \omega_0^2 R_T \quad (1)$$

Quindi affinché i due membri non per nulla
 è più ed i seconds termini a seconds
 members dovrebbe avere lo stesso valore
 Da questa condizione troviamo ω

con ω_0 velocità angolare normale della Terra

$$\omega = \left(\frac{GM}{R_T^3}\right)^{1/2}$$

Il prodotto GM possiamo trovarlo dalla (1)

$$GM = \omega_0^2 R_T^3 + g R_T^2 \quad \text{quindi}$$

$$\omega^2 = \frac{1}{R_T^3} (\omega_0^2 R_T^3 + g R_T^2) = \omega_0^2 + g/R_T$$

ma $T = \frac{2\pi}{\omega}$ allora

$$T = \frac{2\pi}{\omega} = 2\pi \frac{1}{\omega_0^2 + g/R_T}$$

(3)

dove

$$\omega_0 = \frac{2\pi}{T_0} = \frac{2\pi}{24 \cdot 60 \cdot 60} = 7,27 \cdot 10^{-5} \text{ rad/sec}$$

velocità angolare "normale" della Terra

$$T = \frac{2\pi}{[\omega_0^2 + g/R_T]^{1/2}} = \frac{2\pi}{[(7,27 \cdot 10^{-5})^2 + 9,81 / \underbrace{6,4 \cdot 10^6}_{\substack{\uparrow \\ \text{raggio terrestre}}}]^{1/2}} = 5,07 \cdot 10^3 \text{ sec}$$

ovvero

$$T = 84 \text{ min} = 1 \text{ h } 24'$$