

Fisica di Base 1 (D'Agostini) - Compito nr. 2

Soluzioni

[Fra parentesi la giustificazione delle risposte a scelta multipla, oppure il dettaglio dei conti, più eventuale spiegazione suppletiva per chi avesse ancora dubbi sulla soluzione.]

- (a) $1/\sqrt{2}\text{ s} = \mathbf{0.707\text{ s}}$ [Se $V_p = 8V_T$, ne segue $R_p = 2R_T$ e $g_P = 2g_T$, in quanto $g \propto \rho R$; quindi, essendo $T \propto \sqrt{l/g}$, $T_p = T_T/\sqrt{2}$.]

(b) **Bisogna raddoppiare l** [In quanto $T \propto \sqrt{l/g}$.]
- B** [Giorno siderale un po' più corto del solare.]
- $\dot{\theta}(t) = \frac{d\theta}{dt} = -\theta_{max}\omega \sin(\omega t)$, **con** $\omega = \sqrt{g/l}$. [da $\theta(t) = \theta_{max} \cos \omega t$ — altre parametrizzazioni consistenti saranno ritenute valide].
- Perfettamente elastico** [La condizione $v_A + v'_A = v_B + v'_B$, propria degli urti perfettamente elastici, è rispettata.]
- (a) $\alpha: \mathbf{J/m^2 = kg\ s^{-2}}$; $\beta: \mathbf{m}$ [Semplice controllo dimensionale.]

(b) $\mathbf{a}(x) = \frac{2\alpha}{m}(\beta - x)$ [$F(x) = -dE_p(x)/dx$ e $a(x) = F(x)/m$.]
- (a) **Decimilionesima parte del quarto di meridiano.**

(b) **Pendolo del secondo ed Equatore.**
- 35 km/s** [Dimensionalmente, $v \propto \sqrt{(GM)/R}$, in quanto GM nel SI è dato in m^3s^{-2} .]
- A** [Essendo soggetto alla maggiore spinta di Archimede.]
- (a) **Eratostene**

(b) **Monaco di Baviera** [in quanto circa allineato lungo un meridiano con Civitavecchia].
- A** [La distanza spaziale corrispondente ad un grado di longitudine presa lungo un parallelo si riduce dall'equatore ai poli.]
- (a) **D** [essendo massima la velocità di allontanamento della Terra da Giove ('effetto Doppler')].

(b) **Evidenza della velocità finita della luce.**
- (a) $\phi_{\vec{g}}(2R) = -8 \times 10^{15} \mathbf{m^3s^{-2}}$ [Fuori dal pianeta il flusso del campo non dipende dalla distanza.]

(b) $\phi_{\vec{g}}(\frac{R}{2}) = -1 \times 10^{15} \mathbf{m^3s^{-2}}$ [Conta solo la massa all'interno di $R/2$, che è 1/8 di quella totale.]
- Distanza Terra-Luna, da 1) dimensioni della Terra e 2) periodo di rotazione della Luna intorno alla Terra.**
- B.** [Stessa Δv in quanto stessa area sotto le curve $a(t)$.]
- 27°.** [$\mu_s = \tan \theta$ dalla condizione $mg \sin \theta = \mu_s mg \cos \theta$, ove μ_s è determinato da $k\Delta x = \mu_s mg$. Ovvero $\theta = \arctan(k \Delta x / (mg))$.]