## **ΘΕΜΑ 4**

**4.1.** Η μέγιστη οριζόντια απόσταση που φτάνει το σώμα αντιστοιχεί στο βεληνεκές της οριζόντιας βολής, το οποίο είναι

$$s_{\text{max}} = v_0 \cdot \Delta t = 12 \frac{m}{s} \cdot 3s = 36m$$

Μονάδες 6

**4.2.** Η επιτάχυνση της βαρύτητας στην Σελήνη προσδιορίζεται από τον χρόνο πτώσης του σώματος θέτοντας y = h, δηλαδή

$$h = \frac{1}{2}g(\Delta t)^2 \iff g = \frac{2h}{(\Delta t)^2} = \frac{2 \cdot 7,2m}{(3s)^2} = \frac{14,4}{9} \frac{m}{s^2} = 1,6 \frac{m}{s^2}$$

Μονάδες 6

**4.3.** Μετά από χρόνο t=2.5s από την στιγμή που το σώμα εκτοξεύτηκε, το μέτρο της ταχύτητάς του είναι

$$\upsilon = \sqrt{\upsilon_x^2 + \upsilon_y^2} = \sqrt{\upsilon_0^2 + (gt)^2} = \sqrt{12^2 + (1.6 \cdot 2.5)^2} \frac{m}{s} = \sqrt{144 + 16} \frac{m}{s} = \sqrt{160} \frac{m}{s} = 4\sqrt{10} \frac{m}{s}$$

Το μέτρο της ορμής του σώματος εκείνη την στιγμή είναι

$$P = mv = 0.5 \text{kg} \cdot 4\sqrt{10} \frac{m}{s} = 2\sqrt{10} \text{ kg} \frac{m}{s}$$

Μονάδες 6

4.4. Στην Σελήνη, η ένταση του βαρυτικού της πεδίου στην επιφάνειά της δίνεται από την σχέση

$$g = \frac{GM_{\Sigma}}{R^2}$$
 (1)

Αντίστοιχα, το δυναμικό δίνεται από την σχέση

$$V = -\frac{GM_{\Sigma}}{R} \tag{2}$$

Διαιρώντας κατά μέλη τις σχέσεις (1) και (2) προκύπτει

$$\frac{g}{V} = \frac{\frac{GM_{\Sigma}}{R^2}}{\frac{GM_{\Sigma}}{R}} \Leftrightarrow \frac{g}{V} = -\frac{1}{R} \Leftrightarrow V = -gR = -1.6 \frac{m}{s^2} 1.7 \cdot 10^6 m = -2.72 \cdot 10^6 \frac{J}{kg}$$

Μονάδες 7