ΦΥΣ. 131 2^η Πρόοδος: 4-Νοεμβρίου-2005

Πριν αρχίσετε συμπληρώστε τα στοιχεία σας (ονοματεπώνυμο και αριθμό ταυτότητας).

Ονοματεπώνυμο	Αριθμός ταυτότητας

Σας δίνονται 6 ισότιμα προβλήματα (20 βαθμοί το καθένα) και **πρέπει να απαντήσετε σε οποιαδήποτε 5 από αυτά**. Όποιοι απαντήσουν σε όλα τα προβλήματα θα πάρουν σαν bonus τις μονάδες που αντιστοιχούν στο επιπλέον πρόβλημα. Δηλαδή ο βαθμός σας αν λύσετε και τα 6 προβλήματα μπορεί να είναι 120/100.

Προσπαθήστε να δείξετε την σκέψη σας και να εξηγήσετε όσο το δυνατόν πιο καθαρά για ποιό λόγο κάνετε ότι γράφετε. Γράψτε καθαρά διαγράμματα με δυνάμεις, ταχύτητες, επιταχύνσεις.

Η δεύτερη σελίδα περιέχει τυπολόγιο με τύπους που ίσως σας φανούν χρήσιμοι.

ΑΠΑΓΟΡΕΥΟΝΤΑΙ: ΨΙΘΥΡΟΙ, ΧΡΗΣΗ ΣΗΜΕΙΩΣΕΩΝ, ΒΙΒΛΙΩΝ, ΚΙΝΗΤΩΝ Η ΟΤΙΔΗΠΟΤΕ ΑΛΛΟ. ΟΙ ΠΑΡΑΒΑΤΕΣ ΘΑ ΜΗΔΕΝΙΣΤΟΥΝ ΑΥΤΟΜΑΤΑ

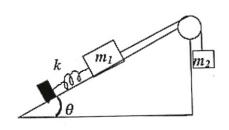
Έχετε συνολικά 80 λεπτά. Καλή Επιτυχία

Τυπολόγιο

$W = \vec{F} \cdot \vec{d}$
$F = F \cdot u$
$E_{\mu\eta\chi} = E_{\kappa i\nu} + U$
$E_{\mu\eta\chi} = E_{\kappa\iota\nu} + U$ $U_{\beta\alpha\rho} = mgh$
$U_{\epsilon\lambda\alpha\tau} = \frac{1}{2}kx^{2}$ $\vec{F} = -\frac{dU}{d\vec{r}}$
$U_{\text{obs}} = \frac{1}{k}x^2$
2_
\vec{r} dU
$F = -\frac{1}{d\vec{r}}$
CV I
$\Delta U = -\int_{r_i}^{r_f} \vec{F} \cdot d\vec{r}$
$W = -\Delta U$
$W_{\text{import}} = \Delta(E_{\text{kiv}} + U)$
$\vec{E} = l \vec{z}$
$\Gamma_{\varepsilon\lambda} = -\kappa\lambda$
$p = \frac{\Delta W}{\Delta E}$
$W = -\Delta U$ $W_{\mu\eta\sigma\nu\nu\tau} = \Delta (E_{\kappa\nu} + U)$ $\vec{F}_{\varepsilon\lambda} = -k\vec{x}$ $P = \frac{\Delta W}{\Delta t} = \frac{\Delta E}{\Delta t}$ $P = \vec{F} \cdot \vec{v}$
$D = \vec{F} \cdot \vec{D}$
$I = I \cdot U$
$E_{\kappa \nu} = \frac{1}{2} m \nu^2$
$E_{\text{KIV}} = \frac{1}{2} m U$
$\vec{p} = m \vec{v}$
$T = \int T L dt$
$I = \int F dt = \Delta \vec{p}$
$\rightarrow \lambda \vec{n}$
$F = \frac{\Delta P}{\Delta P}$
Δt
$\mathbf{r} = \frac{1}{2} \sum_{\mathbf{m}} \mathbf{r}$
$x_{CM} = \frac{1}{M} \sum_{i} m_i x_i$
$\vec{F} = \frac{\Delta \vec{p}}{\Delta t}$ $x_{CM} = \frac{1}{M_{o\lambda}} \sum_{i} m_{i} x_{i}$ $\vec{P} = M \vec{S}$
$\vec{P} = M \vec{v}_{\rm KM}$
$\vec{p}_i = \vec{p}_f$
1
$\vec{v}_{\text{KM}} = \frac{1}{M} \sum_{i} m_i v_i$
$\vec{v}_{KM} = \frac{1}{M_{o\lambda}} \sum_{i} m_{i} v_{i}$ $\sum_{i} \vec{F}_{i} = M\vec{a}$
$\sum \vec{F} = M\vec{a}$
$\sum_{n} \vec{F}_{ext} = M \vec{a}_{CM}$
$\overline{\mathrm{E}}$ λλαστική : $\Delta \vec{p} = 0$, $\Delta \mathrm{E} = 0$
Mη ελαστική : $\Delta \vec{p} = 0$, $\Delta E \neq 0$
Mη ελαστική : $\Delta \vec{p} = 0$, $\Delta E = 0$ $\vec{v}_1 - \vec{v}_2 = -(\vec{v}_1' - \vec{v}_2')$
$g = 10 m / \sec^2$
g = 10 m / sec

$$\begin{aligned} v &= v_0 + at \\ x &= x_0 + v_0 t + \frac{1}{2} at^2 \\ v^2 &= v_0^2 + 2a(x - x_0) \\ \theta &= \frac{s}{r} \\ 1 \text{ Heris} &= 360^\circ = 2\pi \text{ aktivia} \\ T &= \frac{1}{f} = \frac{2\pi}{v} \\ \overline{\omega} &= \frac{\Delta \theta}{\Delta t} \\ \overline{\omega} &= \frac{\Delta \omega}{\Delta t} \\ \omega &= \omega_0 t + \alpha t \\ \theta &= \theta_0 + \omega_0 t + \frac{1}{2} \alpha t^2 \\ \omega^2 &= \omega_0^2 + 2\alpha (\theta - \theta_0) \\ v &= \omega r \\ a_{\text{eq}} &= \alpha r \\ a_r &= \frac{v^2}{r} = \omega^2 r \\ \overline{a}_{\text{gram}} &= \overline{a}_{\text{eq}} + \overline{a}_r \\ I &= \sum_i m_i r_i^2 \\ E_{\text{kin}}^{\text{fer}} &= \frac{1}{2} I \omega^2 \\ \overline{\tau} &= \overline{r} \times \overline{F} = I \alpha \\ \overline{L} &= \overline{r} \times \overline{p} \\ L &= I \omega \\ \text{Apsign} &= 0 \quad \Sigma \tau_{\text{ex}} = 0 \end{aligned}$$

1. Ένα τούβλο μάζας m₁ συνδέεται με άλλο τούβλο μάζας m₂ με ένα σχοινί αμελητέας μάζας το οποίο περνά από μια αβαρή τροχαλία. Το τούβλο μάζας m₁ βρίσκεται πάνω σε στη λεία επιφάνεια ενός κεκλιμένου επιπέδου γωνίας θ με τον ορίζοντα, και συνδέεται με ένα ελατήριο με σταθερά ελατηρίου k (το ελατήριο έχει αμελητέα μάζα). Το άλλο άκρο του ελατηρίου εξαρτάται από ένα ακλόνητο σημείο. Τη χρονική στιγμή t = 0s και οι δύο μάζες βρίσκονται σε ηρεμία και κρατούνται σε τέτοια θέση ώστε το ελατήριο βρίσκεται στο φυσικό του μήκος.



Όταν και οι δυο μάζες αφήνονται ελεύθερες, η μάζα m1 επιταχύνεται προς τα πάνω ενώ η μάζα m₂ επιταχύνεται προς τα κάτω.

- (α) Ποια είναι η αλλαγή στην ενέργεια ΔΕ ($E_{\rm f}$ $E_{\rm i}$) του συστήματος όταν η μετατόπιση της m_1 (Δx) είναι μέγιστη (η μάζα m₂ βρίσκεται στο χαμηλότερο σημείο της); (**4β**)
- (β) Ποια είναι η μέγιστη μετατόπιση Δx συναρτήσει της σταθερής ελατηρίου k, των μαζών m_1 και m2, της επιτάχυνσης της βαρύτητας g και της γωνίας θ του κεκλιμένου επιπέδου; (8β)
- (γ) Αν η επιφάνεια του κεκλιμένου επιπέδου έχει συντελεστή στατικής τριβής με ποια θα είναι τότε η μέγιστη μετατόπιση Δx συναρτήσει των k, m₁, m₂, g, θ και μ_s? (Υποθέστε ότι ο συντελεστής μ_s είναι αρκετά μικρός ώστε το τούβλο μάζας m₁ μπορεί να κινηθεί όταν αρχικά αφήνεται ελεύθερο). (8β)
 - (a) Ano en czyfin mor ocles or Surapers nov accourted co cicertea cival Gurenpy rivies (bapityta, Sivatin Elazopiou) 2 finxaviuis evéppera Svatopeicai Enopièvas: DELy = 0
 - (b) Lipówra he zy Siacipy67 zys hryavuris evépyuas ΔE =0 >

Or EUNIGENEUS ETS EVERYUAS Da EIVAL:

$$\Delta \mathcal{E}_{\text{kiv}} = \mathcal{E}_{\text{kiv}}^{f} - \mathcal{E}_{\text{kiv}}^{i} = \mathcal{E}_{\text{kiv}}^{4f} + \mathcal{E}_{\text{kiv}}^{2f} - \mathcal{E}_{\text{kiv}}^{1i} - \mathcal{E}_{\text{kiv}}^{2i} = 0 + 0 - 0 - 0 = \emptyset$$

$$\Delta \mathcal{V}_{\text{Egaz}} = \frac{1}{2} (\Delta x)^{2}$$

$$\Delta \mathcal{V}_{\text{eap}} = \Delta \mathcal{V}_{1} + \Delta \mathcal{V}_{2} = m_{1} g \Delta x \sin \Theta - m_{2} g \Delta x$$

$$\Rightarrow \Delta E = 0 + \frac{1}{2} K(\Delta x)^{2} + m_{1}g\Delta x \sin\theta - m_{2}g\Delta x = 0 \Rightarrow \Delta x = \frac{g_{g}(m_{2} - m_{1}\sin\theta)}{K}$$

(8) Αν υπάρχει κινητική τριβή, τότε ενέρχεια χάνεται από το σύστημα και η μηχανική ενέρχεια δεν διατηρείται. Η αλλαχή στην ολική μηχανική ενέρχεια είναι ίση με το έρχο της τριβής.

$$\Delta E = W_1 = F \cdot \Delta x = -\mu_K m_1 g \cos \theta \cdot \Delta x$$

$$\Delta E = 0 + \frac{1}{2} k(\Delta x)^2 + m_1 g \Delta x \sin \theta - m_2 g \Delta x$$

$$\downarrow \Delta x = \frac{2g(m_2 - m_1 \sin \theta - \mu_1 \cos \theta)}{k}$$

- 2. Φανταστείτε ότι είστε στο κέντρο ελέγχου ενός επιταχυντή σωματιδίων και στέλνετε μια δέσμη πρωτονίων (μάζας m) που κινείται με ταχύτητα υ_δ=2.00x10⁷ m/s πάνω σε ένα στόχο που αποτελείται από κάποιο άγνωστο αέριο. Ο ανιχνευτής που χρησιμοποιείται για να ελέγξετε τα αποτελέσματα της κρούσης αυτής, σας πληροφορεί ότι κάποια από τα πρωτόνια της δέσμης σκεδάζονται ακριβώς προς τα πίσω μετά την σύγκρουση με κάποιους πυρήνες του άγνωστου αερίου του στόχου. Όλα αυτά τα πρωτόνια σκεδάζονται με την ίδια ταχύτητα υ=1.5x10⁷ m/s. Υποθέστε ότι η αρχική ταχύτητα των πυρήνων του αερίου του στόχου είναι αμελητέα και ότι η σύγκρουσή τους με τα πρωτόνια της δέσμης είναι τελείως ελαστική. Με βάση το είδος της σύγκρουσης που δόθηκε παραπάνω υπολογίστε τα ακόλουθα:
 - (α) Να βρεθεί η μάζα του πυρήνα του αγνώστου αερίου. Εκφράστε την απάντησή σας συναρτήσει της μάζας του πρωτονίου m. (12β)
 - (β) Ποια είναι η ταχύτητα που αποκτά ένας από τους πυρήνες του αερίου του στόχου ακριβώς μετά τη σύγκρουσή του με ένα πρωτόνιο της δέσμης; (**8β**)

(a) Top 27 GUJUPOUGY
$$\longrightarrow V_1$$
 $\longrightarrow V_2$ $\longrightarrow V_3$ $\longrightarrow V_4 = 2.10^7 \text{ m/s}$

Leto τ_1 GUJUPOUGY $\longrightarrow V_2$ $\longrightarrow V_2 = 0 \text{ m/s}$

And Shatipper τ_1 s ophis: $P^i = P^f \Rightarrow m \overline{U}_1 + 0 = m \overline{U}_1' + m_r \overline{U}_2' \Rightarrow 0 \Rightarrow m \overline{U}_1' + 0 = -m \overline{U}_1' + m_r \overline{U}_2' \Rightarrow 0 \Rightarrow m \overline{U}_1' + 0 = -m \overline{U}_1' + m_r \overline{U}_2' \Rightarrow 0 \Rightarrow m \overline{U}_1' + 0 = -m \overline{U}_1' + m_r \overline{U}_2' \Rightarrow 0 \Rightarrow m \overline{U}_1' + 0 = -m \overline{U}_1' + m_r \overline{U}_2' \Rightarrow 0 \Rightarrow m \overline{U}_1' + 0 \Rightarrow m$

3. Ένα νήμα είναι τυλιγμένο πολλές φορές γύρω από τη περιφέρεια ενός μικρού στεφανιού ακτίνας 0.0800m και μάζας 0.120Kgr (όπως στο σχήμα) Αν το ελεύθερο άκρο του νήματος κρατείται στην ίδια θέση και αφήνουμε το στεφάνι από την θέση ηρεμίας, υπολογίστε την τάση του νήματος καθώς το στεφάνι κατεβαίνει και το νήμα ξετυλίγεται (Η ροπή αδράνειας ενός στεφανιού ως προς το κέντρο μάζας του δίνεται από τη σχέση: $I=MR^2$) (20β)



(A) And the point we hope to k.M. $I_{C} = TR = I_{CH} \alpha = MR^2 \left(\frac{\alpha}{R}\right) = M\alpha R \Rightarrow T = M\alpha$ Antickalisticities of the continuous of t

(B) Ano zis pones cus nos to P Decipina napliar aform $\sum_{p} = mgR = I_{p} \times = \left(I_{cM} + MR^{2}\right) \times = \left(MR^{2} + MR^{2}\right) \frac{\alpha}{R} = 2MR^{2} \frac{\alpha}{R} = 9mR\alpha \Rightarrow \\
\Rightarrow mgR = 2mR\alpha \Rightarrow \alpha = \frac{\alpha}{2}$

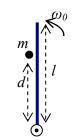
(x) And Swaippey Ens Everytus.

Αφού η ταχύτητα του επρείου P είναι μπδέν, η τάση Τ δε παράγω έργο και επομένως η μπχανική ενέργεια διατηρείται

To = Ep \Rightarrow mgh = $\frac{1}{2}$ m $v_{cM}^2 + \frac{1}{2}I_{cM}\omega^2 = \frac{1}{2}$ m $v_{cM}^2 + \frac{1}{2}(mR^2)\left(\frac{v_{cM}}{R}\right)^2 = mv_{cM}^2$ To i prove the trapajor was the spore of the series of

Avrivadicionistas Gryv (1) $\Rightarrow T = m(g - \frac{g}{2}) \Rightarrow T = \frac{ma}{2} \Rightarrow T = 0.588N$

4. Μια ομοιόμορφη βέργα μάζας m και μήκους l (η ρο π ή αδράνειας της βέργας ως προς άξονα που περνά από το άκρο της είναι I=ml²/3) έχει το ένα άκρο της στερεωμένο σε ένα άξονα και μπορεί να περιστρέφεται πάνω σε ένα οριζόντιο τραπέζι χωρίς τριβές με γωνιακή ταχύτητα ω₀. Μια μπάλα μάζας m επίσης, τοποθετείται πάνω στο τραπέζι σε απόσταση d από το σημείο περιστροφής, και η βέργα συγκρούεται ελαστικά μαζί της.



Άξονας περιστροφής

- (α) Ποια είναι η ταχύτητα της μπάλας μετά τη σύγκρουση συναρτήσει της απόστασης d; (13β)
- (β) Για ποια τιμή της απόστασης d η ταχύτητα αυτή γίνεται μέγιστη; (Υπόδειξη: μπορείτε να βρείτε την απάντηση παίρνοντας την παράγωγο της απάντησής σας στο ερώτημα (α) ή να σκεφθείτε τι θα κατέληγε να κάνει η βέργα στην περίπτωση αυτή) (7β).
 - (a) Il evippera Suampeira adori n cuissag einer elacciun Η ορμή Σεν διατηρείται αφού υπάρχει εβωτερική δίναμη στον άβαι περιστροφής Η ετροφορμή γύρω από τον άβονα περιετροφής διακηρείται αφοί η εβωτερική δύναμη περιά από τον άβονα και άρα δεν υπάρχουν εβωτερικές ροπές

Ano Swarpyley tys Everyles $\Rightarrow \frac{1}{2} I \omega_0^2 = \frac{1}{2} I \omega_0^2 + \frac{1}{2} m v^2 \Rightarrow I (\omega_0^2 \omega_0^2) = m v^2 \Rightarrow$ $\Rightarrow |I(\omega_o - \omega_p)(\omega_o + \omega_p) = m\sigma^2$ (1)

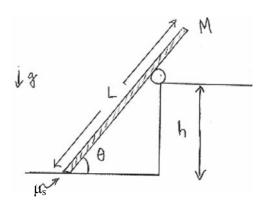
And Sweetpage 275 Grapopopler'S \Rightarrow $I\omega_o = I\omega_t + mv.d \Rightarrow [I(\omega_o - \omega_t) = mv.d]$ (2) Διαιρώντας (1) με (2) ⇒ $ω_0 + ω_f = \frac{v}{d}$ ⇒ $|ω_f = \frac{v}{d} - ω_0|$ (3)

Avrikadiczwicas $z_7(3)$ $cz_7(2) \Rightarrow I(\omega_0 - \frac{\upsilon}{d} + \omega_0) = m\upsilon d \Rightarrow I(2\omega_0 - \frac{\upsilon}{d}) = m\upsilon d \Rightarrow$ $I = \frac{ml^{\frac{2}{3}}}{\Rightarrow^{\frac{3}{3}}} \left(2\omega_{0} - \frac{\upsilon}{d}\right) = \gamma n \upsilon d \Rightarrow \frac{2\omega_{0}l^{2}}{3} = \upsilon\left(d + \frac{\ell^{2}}{3d}\right) \Rightarrow \boxed{\upsilon = \frac{2\omega_{0}l^{2}}{3d + \frac{\ell^{2}}{d}}}$

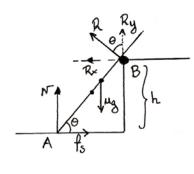
(B) Tra va jive y raxiona highery stpines o stapovohacrys va jive elàxicos Taipvovran en Tapajujo es Tipos d'éjoure $\frac{d}{dd}(3d+\frac{\ell^2}{d}) = 3 - \frac{\ell^2}{d^2} = 0 \Rightarrow d = \frac{\ell}{\sqrt{3}}$

Διαφορετικά: Η μέγικη ταχύτητα σ (δηλαδή η μέγικη κινητική ενέργεια) ευμβαίνει όταν

5. Μια σανίδα μήκους L και μάζας M ακουμπά στο έδαφος και ο συντελεστής στατικής τριβής μεταξύ εδάφους και σανίδας είναι μ_s. Η σανίδα ακουμπά πάνω σε ένα σκαλοπάτι που βρίσκεται σε ύψος h πάνω από το έδαφος και σε ένα κυκλικό υποστήριγμα που βρίσκεται στην γωνία του σκαλοπατιού. Όλο το σύστημα βρίσκεται σε ηρεμία. Υποθέστε ότι η επιτάχυνση της βαρύτητας είναι g. Δώστε τις απαντήσεις στα ακόλουθα ερωτήματα συναρτήσει των g, M, L, θ, h και μ_s. Για τις δυνάμεις που θα σας ζητηθούν πρέπει να δώσετε το μέτρο και την διεύθυνσή τους.



- (α) Ποια είναι η κάθετη αντίδραση από το έδαφος στη σανίδα; (5β)
- (β) Ποια είναι η αντίδραση από το υποστήριγμα στην σανίδα; (5β)
- (γ) Ποια είναι η δύναμη τριβής στη σανίδα; (5β)
- (δ) Ποια είναι η ελάχιστη γωνία θ για την οποία η σανίδα δεν γλιστρά; (5β)



(a) Esca N 7 kádery avcidpost and co édados, kai R n avcidpost and co unoscripixha (auti eine nádert s tr savída)

H conding Gracinis 160pponias civai:

$$IF_{x} = 0 \Rightarrow f_{e} - R_{x} = f_{s} - R \sin \theta = 0$$
 (1)

IFy =0
$$\Rightarrow$$
 N+Ry-Mg = N+RcosO-Mg =0 (2)
IT =0 \Rightarrow Mg $(\frac{L}{2}\cos\Theta)$ - R· L_{AB} = 0 (3) (pones ws npos A)

$$\ell_{AB} = h/s_{INO}$$
 (4)

And (3) has (4) Expospe:
$$II = M_0 \frac{L}{2} \cos \theta - R \frac{L}{\sin \theta} = \emptyset$$
 (5)

And ϵ_{MV} (5) $\Rightarrow |R = Mg \frac{L}{2h} \cos \theta \sin \theta |$ (A)

Avenua distributes 627 (2) éxoule: $N = Mg - R\cos\theta \Rightarrow N = Mg \left[1 - \frac{L}{2h}\cos^2\theta\sin\theta\right]$ (B)

Therefore a televaria exercy êxer vontre piève que N > 0

(6) And (A) $\Rightarrow \mathbb{R} = Mg \frac{L}{gh} \cos \theta \sin \theta$ (7)

(8) And zyv eficusy (1)
$$\Rightarrow$$
 $f_s = R_{SMO} \Rightarrow$ $f_s = M_g \frac{L}{2h} cosOsin^2O$ (\triangle)

(δ) 'OGO f_s ≤ μ_s M η Gavisa Se χλισερά. Επομένως από (Β) μ (Δ) Θα έγουμε:

Mg L/2 cos O sin O ≤ μ_s μ_s μ_s cos O sin O + μ_s μ/2 cos O sin O + μ_s μ/2 cos O sin O + μ_s μ/2 cos O sin O ≤ μ_s >

⇒ cos O • sin O + μ_s cos O sin O ≤ μ_s λ_L

6. Ο Crab Nebula είναι ένα αέριο φωτεινό νεφέλωμα με διάμετρο 10 έτη φωτός και σε απόσταση 6500 έτη φωτός μακριά από την γη. Είναι απομεινάρι ενός αστέρα που εξεράγει και το πρωτοείδαμε στη γη το 1054 μ.Χ. Το νεφέλωμα του Crab Nebula εκλύει ενέργεια με ρυθμό 5x10³¹ W, η οποία είναι 10⁵ φορές μεγαλύτερη από το ρυθμό με τον οποίο εκλύει ενέργεια ο ήλιος του δικού μας πλανητικού συστήματος. Το Crab Nebula αποκτά την ενέργειά του από την πολύ γρήγορη περιστροφή ενός αστέρα νετρονίου που βρίσκεται στο κέντρο του νεφελώματος. Ο αστέρας αυτός κάνει μια πλήρη περιστροφή γύρω από τον άξονά του κάθε 0.0331 sec και η

περίοδος αυτή αυξάνει κατά $4x10^{-13}$ sec για κάθε

δευτερόλεπτο που περνά.

(α) Αν ο ρυθμός με τον οποίο χάνεται ενέργεια από τον αστέρα νετρονίου είναι ο ίδιος με τον ρυθμό έκλυσης ενέργειας από το νεφέλωμα, βρείτε τη ροπή αδράνειας του αστέρα νετρονίου. (10β)

(Υπόδειζη: Εκφράστε την κινητική ενέργεια περιστροφής συναρτήσει της ροπής αδράνειας, Ι, και της περιόδου περιστροφής Τ. Κατόπιν εκφράστε το ρυθμό μεταβολής της κινητικής ενέργειας συναρτήσει



της ροπής αδράνειας Ι, της περιόδου Τ και μεταβολής της περιόδου dT/dt. Σημειώστε ότι θετικό dT/dt σημαίνει ότι έχουμε επιβράδυνση αφού η περίοδος αυξάνει).

- (β) Θεωρίες για την έκρηξη του αστέρα που έδωσε το αστέρι νετρονίου που βρίσκεται στο νεφέλωμα του Crab Nebula, προβλέπουν ότι το αστέρι νετρονίου έχει μάζα περίπου 1.4 φορές τη μάζα του δικού μας ήλιου ($M_{\eta\lambda\iota o\upsilon}=1.99x10^{30}$ kgr, $R_{\eta\lambda\iota o\upsilon}=6.96x10^{8}$ m). Θεωρώντας ότι το αστέρι νετρονίου είναι μια συμπαγής ομοιόμορφη σφαίρα, υπολογίστε την ακτίνα της σε χιλιόμετρα (Km). (Η ροπή αδράνειας μιας συμπαγούς ομοιόμορφης σφαίρας ως προς το κέντρο μάζας της δίνεται από τη σχέση: $I = \frac{2}{5}MR^2$). (3β)
- (γ) Ποια είναι η γραμμική ταχύτητα ενός σημείου στον ισημερινό του αστέρα νετρονίου; Συγκρίνετε την απάντησή σας με την ταχύτητα του φωτός, c=3.10⁸ m/s. (**3β**)
- (δ) Υποθέστε ότι ο αστέρας νετρονίου είναι ομοιόμορφος. Υπολογίστε την πυκνότητά του. Συγκρίνετε με την πυκνότητα μια συνηθισμένης πέτρας (3000 Kgr/m³) και την πυκνότητα ενός πυρήνα ατόμου (περίπου $10^{17}~{
 m Kgr/m}^3$). Δείξτε ότι η θεωρία πως ένας αστέρας νετρονίου είναι σαν ένα τεράστιος πυρήνας ατόμου είναι σωστή. (4β)

(a) II wingthing Everyteen terpletryophy's Einer
$$E = \frac{1}{2}I\omega^2$$
 onou $\omega = \frac{2\pi}{T}$

Enotherws: $\frac{dE}{dt} = \frac{1}{2}I An^2 \frac{d}{dt} \left(\frac{1}{T^2}\right) = \frac{1}{2}I An^2 \left(-\frac{2}{73}\right) \frac{dT}{dt} \Rightarrow \frac{dE}{dt} = -\frac{4n^2I}{T^3} \frac{dT}{dt} \Rightarrow$

$$\Rightarrow I = -\frac{T^3}{4n^2} \frac{dE/dt}{dT/dt} \Rightarrow I = 1.15 \times 10^{38} \text{kg m}^2$$
(b) The distribution polytophy cultinary, obtained $I = \frac{2}{5}MR^2$, all $A = 1.4M_H \Rightarrow R = \sqrt{\frac{5I}{21.4M_H}} \Rightarrow R = 1000 \text{km}$
(c) $V = \omega R \Rightarrow V = \frac{2\pi}{T}R \Rightarrow V = \frac{2\pi}{0.0331}10.16 \cdot 10^3 \Rightarrow V = 1.9 \cdot 10^6 \text{m/s} \Rightarrow \frac{U}{2.000} = \frac{1.9 \cdot 10^6}{3 \cdot 10^2} = 0.53 \cdot 10^2$
(b) $M = \rho V \Rightarrow M = \rho \frac{4\pi}{3}R^3 \Rightarrow \rho = \frac{3\cdot 1.4M_H}{4nR^3} \Rightarrow \rho = \frac{4\cdot 2\cdot 1.9310^3}{4n\cdot (0.16)^3 \cdot 10^3} \Rightarrow \rho = 6.34 \cdot 10^{17} \text{kg/m}^{-1} \text{line nephnotion nown}$