

# Αξιοματική Θεμελίωση

- Αξιώματα Νεύτωνα για την κίνηση των σωμάτων :  
Έχουν επαληθευθεί πλήρως πειραματικά

## 1<sup>ο</sup> αξίωμα (Νόμος της Αδράνειας)

"Ένα σώμα παραμένει σε κατάσταση ηρεμίας ή ευθύγραμμης  
ισοταχούς κίνησης, εκτός αν επιδρά πάνω του δύναμη."  
Για να ποσοτικοποιήσουμε το αξίωμα, ορίζουμε την έννοια της  
ορμής ή ποσότητας κίνησης  $\vec{p} = m\vec{v}$

Φυσική σημασία: Αν  $\vec{v}$  σταθερή  $\rightarrow$   $\vec{p}$  σταθερή

Συγκεκριμένα ένα σώμα δε μπορεί να αλλάξει από μόνο του την  
κίνησή του κατάστασή

## 2<sup>ο</sup> αξίωμα (Νόμος της Επιτάχυνσης)

"Η μεταβολή της ορμής ενός υλικού σημείου είναι ανάλογη της  
δύναμης που επιδρά σ' αυτό και γίνεται κατά τη  
διεύθυνση της δύναμης."

δηλαδή

$$\vec{F} = \frac{d\vec{p}}{dt} = \frac{d}{dt}(m\vec{v})$$

Όταν η μάζα παραμένει σταθερή :  $\vec{F} = m \frac{d\vec{v}}{dt} = m\vec{a}$

Φυσική σημασία: Το αξίωμα εισάγει τις έννοιες της μάζας  
και της δύναμης, η σχέση των οποίων καθορίζει την κίνηση.

$$\vec{F} = m\vec{a} = m \frac{d^2\vec{r}}{dt^2} \quad (\text{If τροχιά } \vec{r}(t) \text{ προκύπτει ως λύση της}$$

διαφορικής εξίσωσης).

## "Αρχή του καθορισμού"

Στα ημιαίγια της κλασικής μηχανικής, η εξέλιξη ενός συστήματος είναι μονοσήματα καθορισμένη από την αρχική του κατάσταση (θέση-ταχύτητα) και το Σο αξίωμα του Νεύτωνα.

## 3ο αξίωμα (Νόμος δράσης - Αντίδρασης)

"Οι δυνάμεις τις οποίες ασκούν δυο υλικά σώματα το ένα στο άλλο είναι ίσες κατά μέτρο κι αντίθετες σε φορά και ενεργούν στην ευθεία που ενώνει τα δυο σώματα"

Αν  $F_{12}$  η δύναμη που ασκεί το σώμα 1 στο 2 και  $F_{21}$  η δύναμη που ασκεί το 2 στο 1 τότε  $\vec{F}_{21} = -\vec{F}_{12}$

Φυσική σημασία: Οι δυνάμεις εκδηλώνονται σε ζεύγη.  
Δεν υπάρχει μεμονωμένη δύναμη.

• Οι έννοιες του χώρου και του χρόνου.

Ο χώρος θεωρείται συνεχής, ομογενής και ισοτροπικός και τα αποτελέσματα ενός πειράματος είναι ανεξάρτητα των χωρικών του συνήτων και του προσανατολισμού.

Ο χρόνος είναι ομογενής, δηλαδή τα αποτελέσματα ενός πειράματος είναι ίδια για διαφορετικές χρονικές στιγμές εκτέλεσής του.

• Είδη δυνάμεων: 4 είδη

- Βαρυτικές
- Ηλεκτρομαγνητικές
- Ισχυρές πυρηνικές
- Αδύνατες πυρηνικές

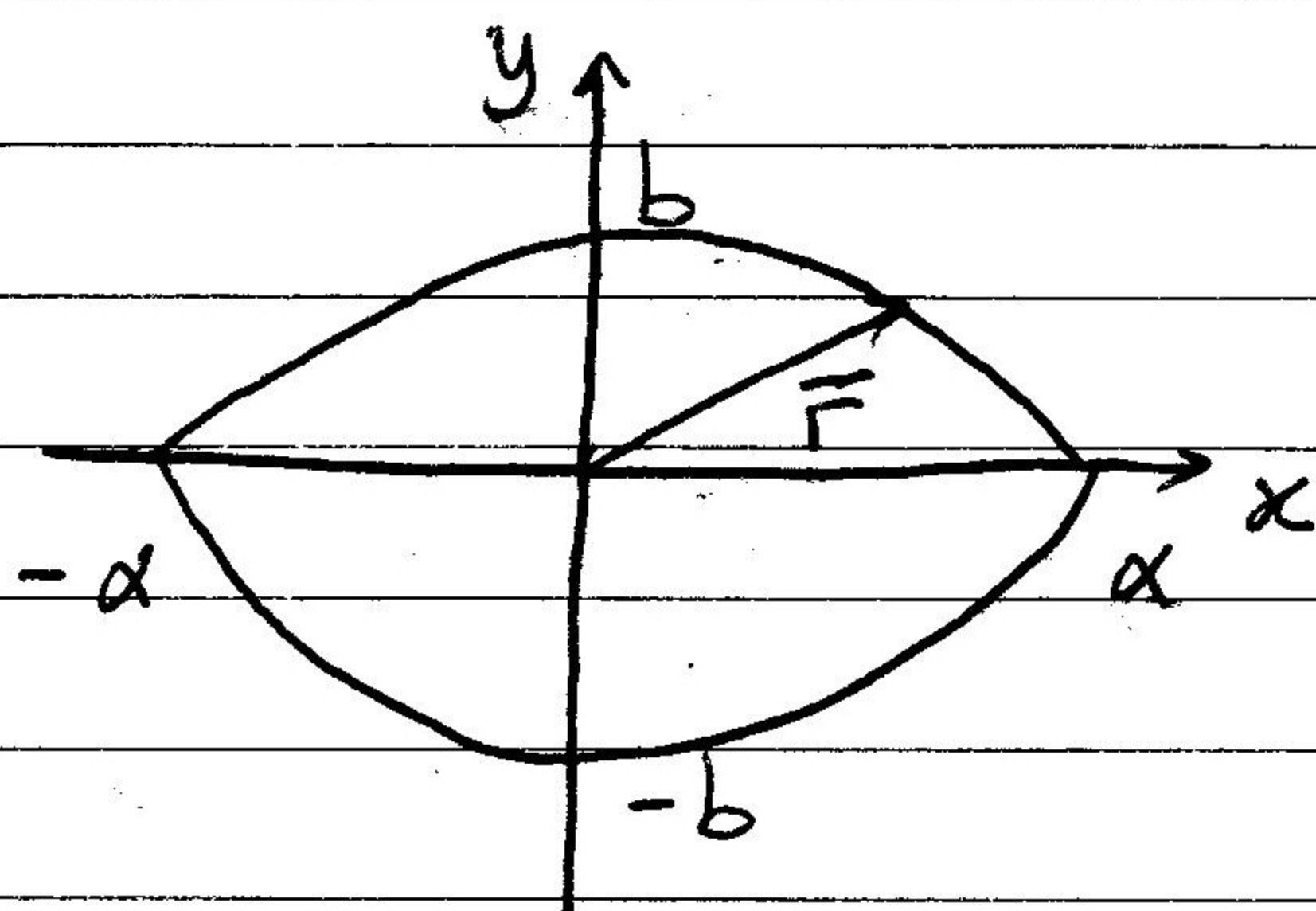
Η μονάδα δύναμης είναι το 1 Νt και αντιστοιχεί στη δύναμη που χρειάζεται να ασκείται σε 1 Kg για να επιταχυνθεί με 1 m/s<sup>2</sup>.

Παράδειγμα: Υλικό σημείο μάζας  $m$  κινείται στο επίπεδο  $xy$  με τροχιά  $\vec{r}(t) = (a \cos t) \hat{i} + (b \sin t) \hat{j}$ ,  $a, b > 0$   
 $a > b$

Να δείξει ότι το σωματίδιο κινείται σε ελλειψη, και η δύναμη που του ασκείται έχει φορά προς το κέντρο της ελλειψης.

$$\begin{cases} x = a \cos(\omega t) \\ y = b \sin(\omega t) \end{cases} \rightarrow \begin{cases} \frac{x}{a} = \cos(\omega t) \\ \frac{y}{b} = \sin(\omega t) \end{cases}$$

$$\left(\frac{x}{a}\right)^2 + \left(\frac{y}{b}\right)^2 = 1 \text{ ελλειψη.}$$



$$\vec{F} = m \frac{d^2 \vec{r}}{dt^2}$$

$$\vec{v} = \frac{d\vec{r}}{dt} = (-a\omega \sin \omega t) \hat{i} + (b\omega \cos \omega t) \hat{j}$$

$$\vec{a} = \frac{d\vec{v}}{dt} = (-a\omega^2 \cos \omega t) \hat{i} + (-b\omega^2 \sin \omega t) \hat{j}$$

$$= -\omega^2 [(a \cos \omega t) \hat{i} + (b \sin \omega t) \hat{j}] = -\omega^2 \vec{r}$$

με  $\vec{F} = -m\omega^2 \vec{r}$ , με φορά προς το κέντρο της ελλειψης

## Νόμος Πανικούβιους Εξής

Ο βασικός νόμος που καθορίζει βαρυτικές δυνάμεις διατυπώνεται ως εξής:

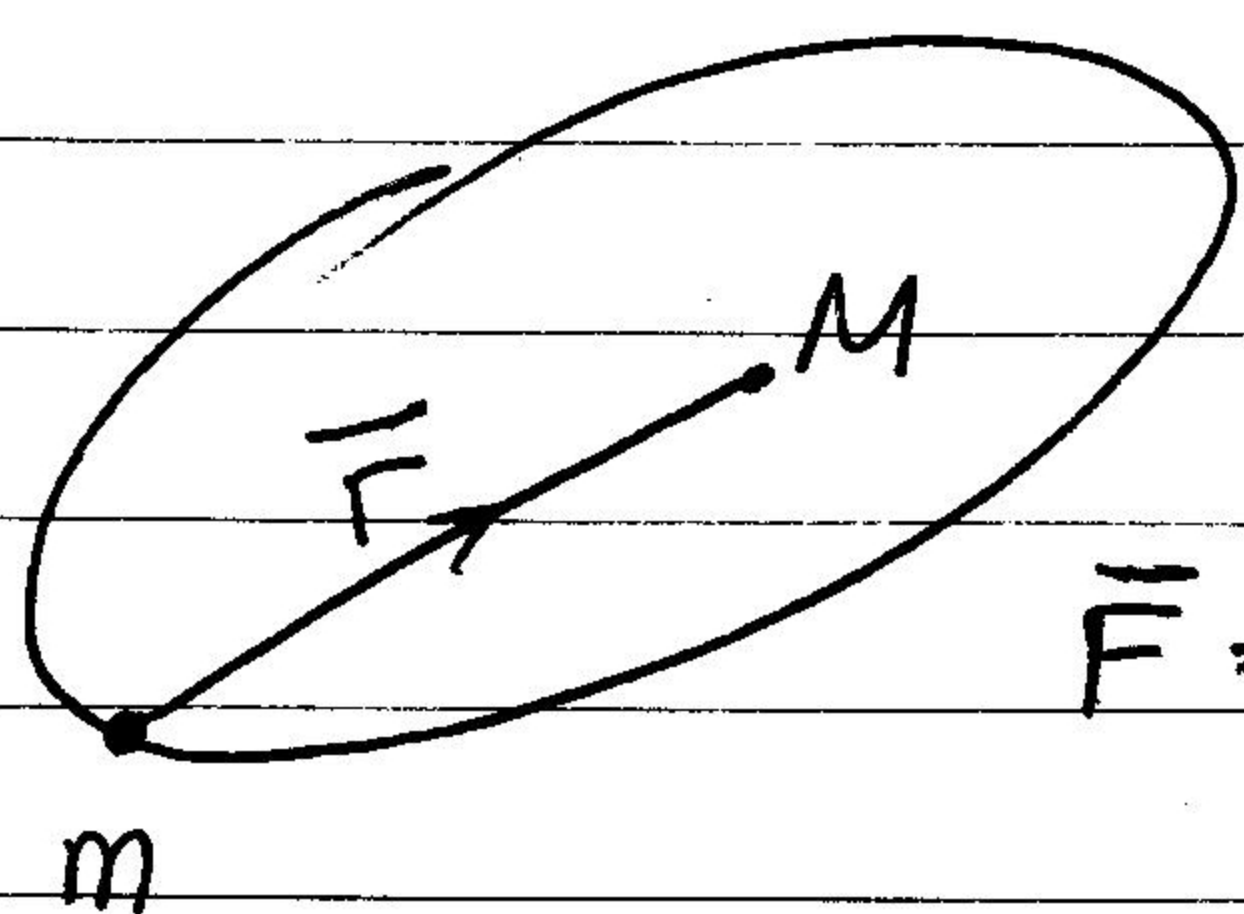
"Δύο υλικά σφαιρικά σώματα έλκονται μεταξύ τους με δύναμη ανάλογη των μαζών τους κι αντιστρόφως ανάλογη του τετραγώνου της μεταξύ τους απόστασης. Η δύναμη ενεργεί στην ευθεία που ενώνει τα δύο σώματα. Είναι:

$$\vec{F} = -G \frac{M_1 M_2}{r^2} \hat{r}, \quad G = 6,67 \cdot 10^{-11} \frac{\text{Nt m}^2}{\text{kg}^2}$$

Το βάρος των σωμάτων ή μιας μάζας είναι:

$$\vec{B} = -G \frac{Mm}{R^2} \hat{r} = -gm \hat{r} \quad \text{όπου } g = G \frac{M}{R^2}, \quad R, M \text{ ακτίνα - μάζα της γης.}$$

Εφαρμογές: Οι τροχιές των πλανητών είναι ελλειπικές.



Έστω ένας πλανήτης που περιγράφεται γύρω από τον ήλιο.

$$\vec{F} = m \frac{d^2 \vec{r}}{dt^2} \Rightarrow -G \frac{Mm}{|\vec{r}|^2} \hat{r} = m \frac{d^2 \vec{r}}{dt^2}$$

$$\frac{d^2 \vec{r}}{dt^2} = -G \frac{M}{|\vec{r}|^3} \vec{r}, \quad \text{με } \hat{r} = \frac{\vec{r}}{|\vec{r}|}$$

δηλαδή τα διανύσματα  $\vec{F}$  και  $\frac{d^2 \vec{r}}{dt^2}$  είναι παράλληλα, δηλαδή

$$\vec{r} \times \frac{d^2 \vec{r}}{dt^2} = \vec{0} \quad \text{όπως } \frac{d}{dt} \left( \vec{r} \times \frac{d\vec{r}}{dt} \right) = \frac{d\vec{r}}{dt} \times \frac{d\vec{r}}{dt} + \vec{r} \times \frac{d^2 \vec{r}}{dt^2}$$

$= \vec{0}$ , άρα  $\vec{r} \times \frac{d\vec{r}}{dt} = \vec{c}$ . Το διάνυσμα  $\vec{c}$  ορίζει το επίπεδο της τροχιάς  $\vec{r}$  και της  $\frac{d\vec{r}}{dt} = \vec{v}$ .

## Νόμοι Κεπpler.

### ο Νόμος Κωνικών Τrajωv

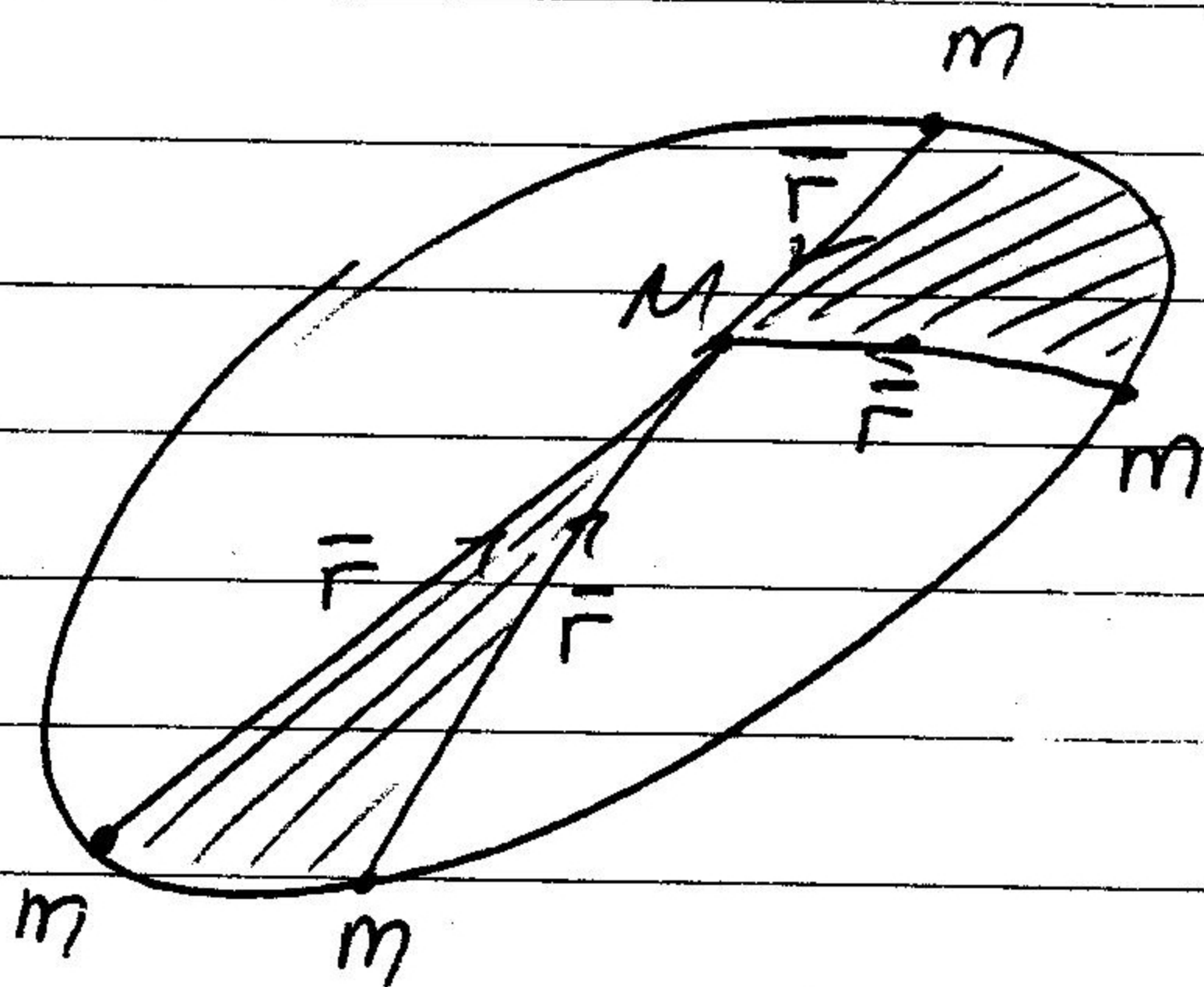
Η τροχιά ενός ηλιακού είναι κωνική τροχιά με τον ήλιο στο ένα εστιακό της. Έχει εκκενρότητα  $e = \frac{r_0 v_0^2}{GM} - 1$ ,

$r_0, v_0$  αρχική θέση και ταχύτητα του ηλιακού, τροχιά

$$r = \frac{(1+e)r_0}{1+e \cos \theta}, \quad M \text{ μάζα του ήλιου.}$$

### ο Νόμος Ίσων Εμβαδών

Το διάνυσμα που συνδέει τον ήλιο με τον ηλιακό, βαρύνει ίσες εμβαδά σε ίσους χρόνους.

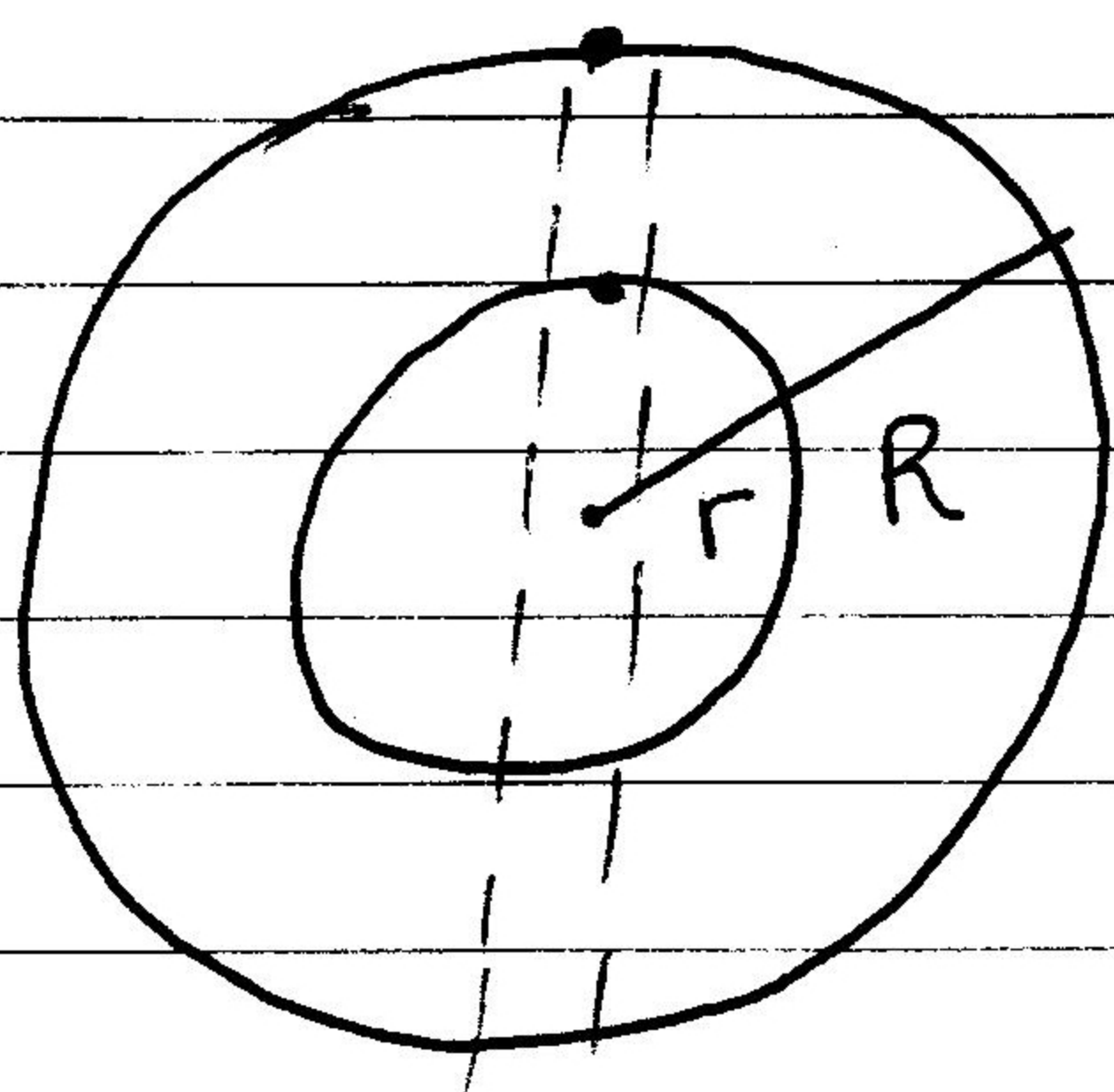


### ο 3ος νόμος

Ο χρόνος  $T$  που χρειάζεται ο ηλιακός για μια ηλιόκη περιφορά γύρω από τον ήλιο καθίσταται περίοδος και σχετίζεται με το μέγεθος ημιάξονα  $a$  της κίνησης ως εξής:

$$\frac{T^2}{a^3} = \frac{4\pi^2}{GM}$$

# Ανυθμένο Πηνύδι



Αν  $r$  η ακτίνα είναι τυχαία χρονική στιγμή η ανδρόοικη μάζα της Γης είναι  $M_r = \rho \frac{4\pi}{3} r^3$

$$\text{Νόμος Ν.Ε.: } m \frac{d^2 r}{dt^2} = -G \frac{M_r m}{r^2} \Rightarrow \frac{d^2 r}{dt^2} = -G \rho \frac{4\pi}{3} \frac{r^3}{r^2}$$

$$\Rightarrow \frac{d^2 r}{dt^2} = - \underbrace{\left( G \rho \frac{4\pi}{3} \right)}_{\omega^2} r \Rightarrow \omega = \sqrt{G \rho \frac{4\pi}{3}} = \sqrt{\frac{G M_R}{R^3}}$$

$$\frac{d^2 r}{dt^2} + \omega^2 r = 0, \quad \rho = \frac{M_R}{\frac{4\pi}{3} R^3}$$

$\Downarrow$

$$r(t) = C_1 \cos(\omega t) + C_2 \sin(\omega t).$$

$$\text{Ανακαθιστώ } G = 6,67 \cdot 10^{-11} \text{ Nt m}^2 / \text{kg}^2, \quad M_R = 5,97 \cdot 10^{24} \text{ kg}$$

$$R = 6,37 \cdot 10^6 \text{ m}$$

Το σφαιρά εκτελεί ταλαντώσεις με περίοδο  $T = 145 \text{ hrs.}$