1. Χρησιμοποιώντας την Lagrangian $\mathcal{L} = \frac{1}{2} M \dot{\vec{R}}^2 + \frac{1}{2} \mu \dot{\vec{r}}^2 - U(r) = \mathcal{L}_{\text{CM}} + \mathcal{L}_{\text{σχετ.}}$ να γραφούν οι τρεις εξισώσεις Lagrange για τις σχετικές συντεταγμένες x, y και z και να δειχθεί ότι η κίνηση της σχετικής θέσης \vec{r} είναι ίδια με αυτή ενός και μόνο σώματος με διάνυσμα θέσης \vec{r} , δυναμική ενέργεια U(r) και μάζα ίση με την ανηγμένη μάζα μ.

Αρτειμοποιώντας $l = \frac{1}{2} M \dot{R}^2 + \left(\frac{1}{2} \dot{\mu} \dot{r} - 2l(r)\right)$ να γραφούν οι 3 εξιώων λαφτουρε

Μεταφερόμακτε στο σύστητα συντεταγμένων όπου $\dot{R} = 0$.

Επομένως $l = \frac{1}{2} \dot{\mu} \dot{r} - 2l(r) = \frac{1}{2} \dot{\mu} \left(\dot{x}^2 \dot{y}^2 + \dot{z}^2 \right) - 2l(x, y, z)$ $\frac{\partial l}{\partial x} = \frac{d}{dt} \frac{\partial l}{\partial \dot{x}} \Rightarrow -\frac{\partial u}{\partial x} = \dot{\mu} \dot{x}$ $\frac{\partial l}{\partial y} = \frac{d}{dt} \frac{\partial l}{\partial \dot{y}} \Rightarrow -\frac{\partial u}{\partial y} = \dot{\mu} \dot{y}$ $\frac{\partial l}{\partial z} = \frac{d}{dt} \frac{\partial l}{\partial \dot{z}} \Rightarrow -\frac{\partial u}{\partial z} = \dot{\mu} \ddot{z}$ $\frac{\partial l}{\partial z} = \frac{d}{dt} \frac{\partial l}{\partial \dot{z}} \Rightarrow -\frac{\partial u}{\partial z} = \dot{\mu} \ddot{z}$ $\frac{\partial l}{\partial z} = \frac{d}{dt} \frac{\partial l}{\partial \dot{z}} \Rightarrow -\frac{\partial u}{\partial z} = \dot{\mu} \ddot{z}$ $\frac{\partial l}{\partial z} = \frac{d}{dt} \frac{\partial l}{\partial \dot{z}} \Rightarrow -\frac{\partial u}{\partial z} = \dot{\mu} \ddot{z}$ $\frac{\partial l}{\partial z} = \frac{d}{dt} \frac{\partial l}{\partial \dot{z}} \Rightarrow -\frac{\partial u}{\partial z} = \dot{\mu} \ddot{z}$ $\frac{\partial l}{\partial z} = \frac{d}{dt} \frac{\partial l}{\partial z} \Rightarrow -\frac{\partial u}{\partial z} = \dot{\mu} \ddot{z}$ $\frac{\partial l}{\partial z} = \frac{d}{dt} \frac{\partial l}{\partial z} \Rightarrow -\frac{\partial u}{\partial z} = \dot{\mu} \ddot{z}$ $\frac{\partial l}{\partial z} = \frac{d}{dt} \frac{\partial l}{\partial z} \Rightarrow -\frac{\partial u}{\partial z} = \dot{\mu} \ddot{z}$ $\frac{\partial l}{\partial z} = \frac{d}{dt} \frac{\partial l}{\partial z} \Rightarrow -\frac{\partial u}{\partial z} = \dot{\mu} \ddot{z}$ $\frac{\partial l}{\partial z} = \frac{d}{dt} \frac{\partial l}{\partial z} \Rightarrow -\frac{\partial u}{\partial z} = \dot{\mu} \ddot{z}$ $\frac{\partial l}{\partial z} = \frac{d}{dt} \frac{\partial l}{\partial z} \Rightarrow -\frac{\partial u}{\partial z} = \dot{\mu} \ddot{z}$ $\frac{\partial l}{\partial z} \Rightarrow -\frac{\partial u}{\partial z} = \dot{\mu} \ddot{z}$ $\frac{\partial l}{\partial z} \Rightarrow -\frac{\partial u}{\partial z} \Rightarrow -\frac$

2. Δύο μάζες m_1 και m_2 κινούνται σε ένα επίπεδο και αλληλεπιδρούν μέσω ενός δυναμικού $U(r) = \frac{1}{2} k r^2$. Να γραφεί η Lagrangian του συστήματος συναρτήσει του CM και τις σχετικές θέσεις \vec{R} και \vec{r} . Να βρεθούν οι εξισώσεις κίνησης για τις συντεταγμένες X, Y (του CM) και x, y (σχετικής θέσης). Περιγράψτε την κίνηση και βρείτε την συχνότητα της σχετικής κίνησης.

 3. Ένα σωματίδιο είναι περιορισμένο να κινείται στην επιφάνειας ενός κώνου ο άξονας του οποίου είναι συμπίπτει με τον κατακόρυφο άξονα z ενώ η κορυφή του κώνου συμπίπτει με την αρχή των αξόνων και η μισή γωνία ανοίγματος του κώνου είναι α. (α) Να γραφεί η Lagrangian σε σφαιρικές συντεταγμένες \mathbf{r} και φ. (β) Να βρεθούν οι δύο εξισώσεις κίνησης. Θεωρήστε ότι η εξίσωση κίνησης ως προς φ σαν την κατακοκόρυφο συνιστώσα της στροφορμής, l_z , και χρησιμοποιήστε την σχέση αυτή για να απαλείψετε την ποσότητα φ από την ακτινική εξίσωση αντικαθιστώντας την με την σταθερά l_z . Έχει νόημα η νέα εξίσωση ως προς \mathbf{r} όταν \mathbf{r} η ευκλική διαδρομή. (γ) Υποθέστε ότι προσδίδεται στο σωματίδιο μπορεί να παραμείνει σε μια οριζόντια κυκλική διαδρομή. (γ) Υποθέστε ότι προσδίδεται στο σωματίδιο μια μικρή ακτινική ώθηση ώστε \mathbf{r} $\mathbf{r$

(a) Il Lagrangian zon suscriberes da esapratar bieno ani v kar o adoi n juvia.
O siva stadepi. An Jadi èxorbe 2 badhois Elendepias. L=L(v, o).

JE coparqués enteraglières n taxionea con cirposes civas: v= +++3112 6

Evà
$$\mathcal{U} = mg z = mg r \cos \alpha$$

 $\mathcal{L} = T - \mathcal{U} = \frac{1}{2} m(\dot{r}^2 + r \sin^2 \dot{\phi}^2) - mg r \cos \alpha$ (1)

(b)
$$\frac{\partial L}{\partial \phi} = \frac{d}{dt} \left(\frac{\partial L}{\partial \dot{\phi}} \right) \Rightarrow \emptyset = \frac{d}{dt} \left(mr^2 \sin^2 \dot{\phi} \right) \Rightarrow \left[mr^2 \sin^2 \dot{\phi} \right] = 6 \tan^2 l_z (2)$$

$$Sn \Delta S_1 = \frac{d}{dt} \left(\frac{\partial L}{\partial \dot{\phi}} \right) \Rightarrow 0 = \frac{d}{dt} \left(mr^2 \sin^2 \dot{\phi} \right) \Rightarrow \left[mr^2 \sin^2 \dot{\phi} \right] = 6 \tan^2 l_z (2)$$

$$\frac{\partial L}{\partial r} = \frac{d}{dk} \left(\frac{\partial L}{\partial \dot{r}} \right) \Rightarrow \text{mrsina} \dot{\phi}^2 - mg\cos \alpha = m\ddot{r}$$

$$AvzukaDiscoifie and the (9) the $\dot{\phi}$ swaperses this l_2

$$= \frac{1}{m^2 r^3 \sin^2 \alpha} - g\cos \alpha \qquad (3)$$$$

Av $l_z = \emptyset$, to sidia and à phisopa con autivité Sienduren le entiexuren gosa $\mathcal{L}_z = \emptyset$, to sidia and à phisopa con autivité Sienduren le entiexuren gosa $\mathcal{L}_z = \emptyset$ autivité $\mathcal{L}_z = \emptyset$ $\mathcal{L}_$

Av
$$r = r_0 + \varepsilon$$
 to $r = \varepsilon$.

Avairante

Taylor

Taylor

 $\varepsilon = \frac{l_z^2}{m^2 r_0^3 \sin^2 a} \left(1 + \frac{\varepsilon}{r_0}\right)^{-3} - g \cos a$

Avairante

Taylor

 $\varepsilon \simeq \frac{l_z^2}{m^2 r_0^3 \sin^2 a} \left(1 - 3\frac{\varepsilon}{r_0}\right) - g \cos a$

$$\Rightarrow \varepsilon \simeq \frac{l_z^2}{m^2 r_0^4 \sin^2 a} \left(1 - 3\frac{\varepsilon}{r_0}\right) - g \cos a$$

$$\Rightarrow \varepsilon \simeq \frac{l_z^2}{m^2 r_0^4 \sin^2 a} \left(1 - 3\frac{\varepsilon}{r_0}\right) - g \cos a$$

Taylor

$$\varepsilon \simeq \frac{l_z^2}{m^2 r_0^4 \sin^2 a} \left(1 - 3\frac{\varepsilon}{r_0}\right) - g \cos a$$

Taylor

$$\varepsilon \simeq \frac{l_z^2}{m^2 r_0^4 \sin^2 a} \left(1 - 3\frac{\varepsilon}{r_0}\right) - g \cos a$$

Taylor

$$\varepsilon \simeq \frac{l_z^2}{m^2 r_0^4 \sin^2 a} \left(1 - 3\frac{\varepsilon}{r_0}\right) - g \cos a$$

Taylor

$$\varepsilon \simeq \frac{l_z^2}{m^2 r_0^4 \sin^2 a} \left(1 - 3\frac{\varepsilon}{r_0}\right) - g \cos a$$

Taylor

$$\varepsilon \simeq \frac{l_z^2}{m^2 r_0^4 \sin^2 a} \left(1 - 3\frac{\varepsilon}{r_0}\right) - g \cos a$$

Taylor

$$\varepsilon \simeq \frac{l_z^2}{m^2 r_0^4 \sin^2 a} \left(1 - 3\frac{\varepsilon}{r_0}\right) - g \cos a$$

Taylor

$$\varepsilon \simeq \frac{l_z^2}{m^2 r_0^4 \sin^2 a} \left(1 - 3\frac{\varepsilon}{r_0}\right) - g \cos a$$

Taylor

$$\varepsilon \simeq \frac{l_z^2}{m^2 r_0^4 \sin^2 a} \left(1 - 3\frac{\varepsilon}{r_0}\right) - g \cos a$$

Taylor

$$\varepsilon \simeq \frac{l_z^2}{m^2 r_0^4 \sin^2 a} \left(1 - 3\frac{\varepsilon}{r_0}\right) - g \cos a$$

Taylor

$$\varepsilon \simeq \frac{l_z^2}{m^2 r_0^4 \sin^2 a} \left(1 - 3\frac{\varepsilon}{r_0}\right) - g \cos a$$

Taylor

$$\varepsilon \simeq \frac{l_z^2}{m^2 r_0^4 \sin^2 a} \left(1 - 3\frac{\varepsilon}{r_0}\right) - g \cos a$$

Taylor

$$\varepsilon \simeq \frac{l_z^2}{m^2 r_0^4 \sin^2 a} \left(1 - 3\frac{\varepsilon}{r_0}\right) - g \cos a$$

Taylor

$$\varepsilon \simeq \frac{l_z^2}{m^2 r_0^4 \sin^2 a} \left(1 - 3\frac{\varepsilon}{r_0}\right) - g \cos a$$

Taylor

$$\varepsilon \simeq \frac{l_z^2}{m^2 r_0^4 \sin^2 a} \left(1 - 3\frac{\varepsilon}{r_0}\right) - g \cos a$$

Taylor

$$\varepsilon \simeq \frac{l_z^2}{m^2 r_0^4 \sin^2 a} \left(1 - 3\frac{\varepsilon}{r_0}\right) - g \cos a$$

Taylor

$$\varepsilon \simeq \frac{l_z^2}{m^2 r_0^4 \sin^2 a} \left(1 - 3\frac{\varepsilon}{r_0}\right) - g \cos a$$

Taylor

$$\varepsilon \simeq \frac{l_z^2}{m^2 r_0^4 \sin^2 a} \left(1 - 3\frac{\varepsilon}{r_0}\right) - g \cos a$$

Taylor

$$\varepsilon \simeq \frac{l_z^2}{m^2 r_0^4 \sin^2 a} \left(1 - 3\frac{\varepsilon}{r_0}\right) - g \cos a$$

Taylor

$$\varepsilon \simeq \frac{l_z^2}{m^2 r_0^4 \sin^2 a} \left(1 - 3\frac{\varepsilon}{r_0}\right) - g \cos a$$

Taylor

$$\varepsilon \simeq \frac{l_z^2}{m^2 r_0^4 \sin^2 a} \left(1 - 3\frac{\varepsilon}{r_0}\right) - g \cos a$$

Taylor

$$\varepsilon \simeq \frac{l_z^2}{m^2 r_0^4 \sin^2 a} \left(1 - 3\frac{\varepsilon}{r_0}\right) - g \cos a$$

Taylor

$$\varepsilon \simeq \frac{l_z^2}{m^2 r_0^4 \sin^2 a} \left(1 - 3\frac{\varepsilon}{r_0}\right) - g \cos a$$

Taylor

$$\varepsilon \simeq \frac{l_z^2}{m^2 r_0^4 \sin^2 a} \left(1 - 3\frac{\varepsilon}{r_0}\right) - g \cos a$$

Taylor

$$\varepsilon \simeq \frac{l_z^2}{m^2 r_0^4 \sin^2 a} \left(1 - 3\frac{\varepsilon}{r_0}\right) - g \cos a$$

Taylor

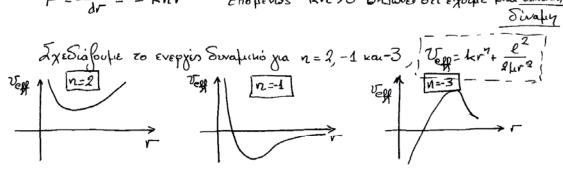
$$\varepsilon \simeq \frac{l_z^2}{m^2 r_0^4 \sin^2$$

4. Θεωρείστε ένα σωματίδιο με ανηγμένη μάζα μ το οποίο περιστρέφεται μέσα σε ένα κεντρικό πεδίο $U = kr^n$ όπου kn > 0. (α) Εξηγήστε τη σημασία της συνθήκης kn > 0 ως προς το είδος της δύναμης. Σχεδιάστε το ενεργό δυναμικό U_{eff} για τις περιπτώσεις n = 2, -1 και -3. (β) Βρείτε την ακτίνα στην οποία το σωματίδιο (με δεδομένη στροφορμή Ι) μπορεί να περιστρέφεται σε σταθερή ακτίνα. Για ποιες τιμές του η η κυκλική αυτή τροχιά είναι ευσταθής. Τα γραφήματα του U_{eff} δείχνουν κάτι τέτοιο. (γ) Για την σταθερή περίπτωση, δείξτε ότι η περίοδος των μικρών ταλαντώσεων γύρω από την κυκλική τροχιά είναι $\tau_{\text{tal}} = \tau_{\text{per.}} / \sqrt{n} + 2$. Εξηγήστε γιατί

αν $\sqrt{n+2} = \frac{p}{a}$, με p και q ακεραίους τότε οι τροχιές αυτές είναι κλειστές. Σχεδιάστε τις τροχιές αυτές για n = 2, -1 και 7.

(a) Swharisho kiveira Liea se Tresto neveptions Swahms Lie V(r) = Kr orow kn>0 Auto colorer de eice kyo was nyo y k<0 kas n<0.

F = - du = - knrn-1 Enopères kn >0 Silines de exoche Lua elucium



Onus na serv àcurson zor oporciserpion, Da finoporisate va exediasete es ypapines Tapa étà Ges yea tités con 1 100 napovera forrar étallepés/actalleis déces 160pponies kar heletinas mu acohnaverin cohnepidopà tys covapencys Zop year no, y 500

(B) = Expospre on The = $kr^{7} + \frac{Q^{2}}{g_{1r}^{2}} \Rightarrow F = -\frac{dv}{dr} = -k\eta r^{7-1} + \frac{Q^{2}}{r^{3}} = \emptyset$ con OTIOTE $\sqrt{5} = \left[\frac{\ell^2}{\sqrt{3}} \right]^{1/(n+2)}$ (A)

Tra va booilie to cisos ens cradeportres (Eucrodis/accadis) preidetar va heleticonhe

$$\frac{d^{2}U}{dr^{2}} = kn(n-1)r^{n-2} + 3\frac{\ell^{2}}{\mu r^{4}} \implies knr^{n-1}(n-1)r^{-1} + 3\frac{\ell^{2}}{\mu r^{4}} \Rightarrow \frac{d^{2}U}{dr^{2}} \Rightarrow$$

$$42\Omega \hat{a} + knr^{n-1} = \frac{\ell^{2}}{\mu r^{3}} \Rightarrow \frac{d^{2}U}{dr^{2}} = (n-1)\frac{\ell^{2}}{\mu r^{4}} + \frac{3\ell^{2}}{\mu r^{4}} \Rightarrow \frac{d^{2}U}{dr^{2}} = \frac{d^{2}U}{\mu r^{4}}$$

Enofières $y_{10} = v_{1} - 2$ $\frac{d^2v}{dr^2} > 0$, var égafix everait reopponia. Το οποίο και συβιφωνεί διε τα χραφή ματα χια n=2 και n=-1.

(x) Tra cradepi reopponia, Déloutre 24x repioso zwe propier ralavrisseme y ipus and 24 cradepi romalius roogra :

'O τον ν= ν +ε (όπου ε μικρό) έχουμε: (ποίρνονται το ανάπτυχμα Taylor)

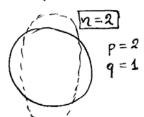
Alla
$$\mu \ddot{\varepsilon} = - \mathcal{U}_{eq} \Rightarrow \mu \ddot{\varepsilon} = - \frac{(n+2)\ell^2}{\mu r_o^4} \varepsilon \Rightarrow \ddot{\varepsilon} = - \frac{(n+2)\ell^2}{\mu^2 r_o^4} \varepsilon$$

An la Si é joulie nou traile on eficuser evos an loi appronnoi ralavent je $\omega = \sqrt{\frac{N+2}{112}} \frac{L}{\sqrt{6}^2}$

Enopières y repiosos var purpier valarinem de eira: $T_{\text{taj}} = \frac{T_0}{V_{N+2}}$

(8) Av $\sqrt{n+2} = \frac{P}{q}$ onou p kai q anipaior tore fierà ani xpàis $t=pT_{a_{3}}=qT_{6}$

και τι τρογιακός α Illà και τι ακτινιώς τα Javases επανέρχονται στην αρχική τους



5. Για ένα δεδομένο δορυφόρο της γης με δεδομένη στροφορμή l, δείξτε ότι η ελάχιστη απόσταση προσέγγισης r_{min} , σε μια παραβολική τροχιά είναι το μισό της κυκλικής τροχιάς.

Για οποιαδήποτε keplerian τροχιά έχουμε:
$$V = \frac{C}{1 + 2 \cos \phi}$$
 όπου $C = \frac{\ell^2}{m k}$

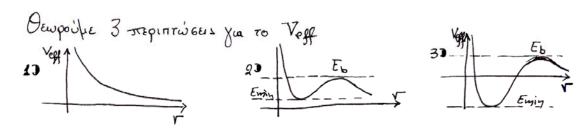
Για παραβολική τροχία
$$e=1 \Rightarrow \sqrt{min} = \frac{C}{1+e} = \frac{C}{2}$$

Enoficions z anoctacy this ficiens neocciones se neapabolius reoxia, min, circu to hico ens kondinis reoxias.

6. Ένα σωματίδιο κινείται στο πεδίο μιας κεντρικής δύναμης: $U(r) = -k \frac{e^{-ar}}{r}$, όπου k και α είναι θετικές σταθερές. (α) Χρησιμοποιώντας τη μέθοδο της ισοδυναμίας με ένα μονοδιάστατο δυναμικό, περιγράψτε το είδος της κίνησης, προσδιορίζοντας το εύρος των τιμών που μπορούν να πάρουν η ενέργεια E και η στροφορμή l σε κάθε περίπτωση. (β) Πότε μπορούν να παρουσιαστούν σταθερές κυκλικές τροχιές; (γ) Να βρεθεί η περίοδος των μικρών ταλαντώσεων γύρω από την κυκλική τροχιά.

Exoupe zo nevzpino Suvafino V=-K = offor k na a Detines Granepes

(a) Tilipouva pe rep hédoso ron povosiaisearon Smathheor, da éxonte yea on kingon phas hisfas m: $m\ddot{r} = -\frac{d\nabla e p}{dr}$ onon $\sqrt{\frac{1}{2}} - \frac{ke^{-\alpha r}}{r} + \frac{l^2}{2mr^2}$



Ιπμειωτίων ότι για α>0, ο όρος από το δυναμικό στροφορμός κυριαρχεί παντα για αρκετά μεγάλα τ. Επομένως υπάρχει πάντοτε μια μη φραγμένη τροχιά για Ε>0

- 1) E>O: H surding aven cival anapaients you en nepintus (1) kai hovo fer payhères rooxies unaprozz qua kade E. H nepintus artiscoixei se huxpès thès tou k kai heyalas thès tos stroopophis l.
- 2) E>O: H GUVENNY aven Eivan non riale anapaienzy. The Emin < E < Es unappar kan opayhèves tooxies stèpa and zis hin-opayhèves.
- 30 $E \ge E_{min}$: Η συνθήνει αυτή απαιτείται για επιτρεπτή κίνηση. Για E > 0 υπάρχει πάντα μή-φραγμένη τροχιά. Για $E_{min} < E < E_{b}$ μια φραγμένη τροχιά υπάρχει. Αυτή αντιστοιχεί στην περίπτωση μεγάλων τιμών για $E_{min} < E < E_{b}$ μια φραγμένη τροχιά υπάρχει.

(B) Tote eine Surares nondines reportes?

Αυτό δα συμβιί όταν Vogo έχει τοπικά ε δαχιστα. Από τα προηγοίμενα γραφήματα αυτό είναι στιδανό μόνο χια τις περιπτώσεις (2) και (3) μόνο.

$$\frac{dV_{eff}}{dr}\Big|_{r=r_0} = 0 \implies k\alpha \frac{e^{-\alpha r}}{r} + k \frac{e^{-\alpha r}}{r^2} - \frac{\ell^2}{mr^3}\Big|_{r=r_0} = 0 \implies k\left(\alpha + \frac{1}{\sqrt{o}}\right) \frac{e^{-\alpha r}}{r_0} - \frac{\ell^2}{mr_0^3} = 0$$

(x) la va bpoile en sepioso eur lunpir radarriseur gipu ans un undun epopia.

Έστω ότι V=V+ ε θα έχοψε:

$$\frac{d^{2}\varepsilon}{dt^{2}} = -\frac{1}{m} \frac{d^{2}V_{\text{eff}}}{dr^{2}} \left[\frac{\varepsilon}{r=v_{0}} \right] \left(\mathbf{A} \right)$$
 onote expulse essent approximation to large ε :
$$\frac{d^{2}\varepsilon}{dt^{2}} = -\frac{1}{m} \frac{d^{2}V_{\text{eff}}}{dr^{2}} \left[\frac{\varepsilon}{r=v_{0}} \right] \left(\mathbf{A} \right)$$

Enopierous preniferante broite en lier par hurrés auturnes radarinéers ens hopogés $E(t) = A\cos(\omega t + \phi)$ orière brienoche une en suprocyta/nepioso un radarinéem.

$$\frac{d^{2}V_{eff}}{dr^{2}|_{r=v_{0}}} = -k\left(\alpha + \frac{1}{v_{0}}\right)^{2} \frac{e^{-\alpha v_{0}}}{v_{0}} - k \frac{e^{-\alpha v_{0}}}{v_{0}^{3}} + \frac{3\ell^{2}}{m_{0}^{2}}$$
(B)

Alla ario (A) $\Rightarrow \omega^2 = \frac{1}{m} \frac{d^2 V_{eff}}{dr^2} \Big|_{r=r_o} = -\frac{\kappa}{m} \left(\alpha + \frac{1}{r_o}\right)^2 \frac{e^{-\alpha r_o}}{r_o} - \frac{\kappa e^{-\alpha r_o}}{m r_o^3} + \frac{3l^2}{m^2 r_o^4}$