

Facultade de Física, USC

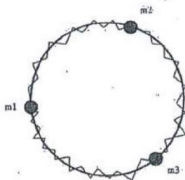
Exame de Mecánica Clásica I (Curso 2009-2010)
1 de xullo de 2010

aceptable? \uparrow
 1. Determinar a desviación debida á aceleración de Coriolis dun corpo que cae dende unha altura de 100 m nun lugar de latitude 45° N.

T2 2. Unha partícula de masa m que se move por unha superficie cilíndrica de radio a , vese atraída por unha forza proporcional á distancia á orixe de coordenadas, situada no eixo de simetría do cilindro (eixo z). a) Escribir a función de Lagrange en termos das coordenadas xeneralizadas. b) Identificar as simetrías do problema. Hai algunha coordenada cíclica? En caso afirmativo discutir o seu significado físico. c) Determinar a ecuación diferencial do movemento e resolvela se no instante inicial a partícula se atopa no punto $(a,0,0)$ con velocidade $(0,0,v_0)$, sendo $v_0 > 0$. d) Escribir a función de Hamilton e comparala coa enerxía da partícula.

En 100 problemas \uparrow

3. Tres partículas de masas m_1, m_2 e m_3 están unidas por muelles de constante k , como mostra a figura. Calcúlese as frecuencias propias e os modos normais de oscilación



4. Un medio dispersivo ten unha relación de dispersión dado pola ecuación

$$\omega^2 = v^2 k^2 (1 + sL^2 k^2),$$

onde v, s e L son constantes. Escribir a velocidade de grupo e a de fase. Estudialas como función do parámetro s . ¿Trátase dun medio dispersivo normal ou anómalo? ¿Cómo se interpretaría a lonxitude L ?

Problema 4

$$\omega^2 = u^2 k^2 (1 + sL^2 k^2) \Rightarrow \omega = uk \sqrt{1 + sL^2 k^2}$$

$$v_g = \frac{\omega}{k} = u \sqrt{1 + sL^2 k^2}$$

$$v_g = \frac{d\omega}{dk} = u \sqrt{1 + sL^2 k^2} + uk \frac{2sL^2 k}{2\sqrt{1 + sL^2 k^2}}$$

Por lo que si las restamos:

$$v_g - v_g = u \frac{sL^2 k^2}{\sqrt{1 + sL^2 k^2}}$$

por lo que tenemos 3 casos:

si: $s = 0 \Rightarrow 0 = v_g - v_g \Rightarrow v_g = v_g$ por lo que no hay dispersión

si: $s > 0 \Rightarrow v_g - v_g > 0 \Rightarrow v_g > v_g$ por lo que tenemos dispersión anómala

si: $s < 0$

$$T1 + T2 \Rightarrow 12 \text{ segs.}$$

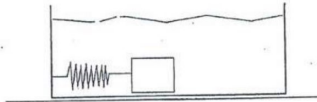
$$T3 \Rightarrow 6 \text{ segs.}$$

RCD

Exame de Mecánica Clásica I (xaneiro de 2013)

- T3 1. Un corpo de masa $m = 12 \text{ kg}$ está unido por un resorte de constante $k = 53 \text{ N/m}$ á parede dun cubo cón auga e sumérxido nela. A auga exerce unha forza viscosa $-b\vec{v}$ sendo \vec{v} a velocidade da masa relativa ao líquido e b unha constante positiva. A masa desprázase horizontalmente dende a súa posición de equilibrio $0,62 \text{ m}$ e sóltase. a) Atopar a ecuación diferencial do movemento da masa m . b) Obter a solución e representala gráficamente. c) Dar a ecuación diferencial do movemento no caso de que o cubo de auga se mova periodicamente da forma $d \cos \omega t$.

RCD



RCD

- T2 2. Un corpo de masa m está fixo a un punto do borde interior dun anel de masa M que roda sen esvarar por unha mesa horizontal. a) Atopar mediante o formalismo de Lagrange a ecuación do movemento. b) Determinar a enerxía do sistema e estudar cualitativamente o movemento segundo o valor da mesma. c) Escribir a ecuación do movemento para pequenas oscilacións e atopar a frecuencia de oscilación.

Que es q
que se pñ
aqui,
mostrase
?

Axuda: Referir a posición das partículas ao punto O onde m contacta coa mesa. Considerar o anel equivalente a unha partícula de masa M situada no seu centro.

- T3 3. ~~X~~ ^{REFE} Tres partículas de masas iguais m móvense sobre un anel circular. As tres partículas están unidas entre si por muelles iguais de contante k . Atopar as frecuencias propias e os modos propios.

4. A ecuación de ondas nun medio ven dada por

RCD

$$\frac{\partial^2 \psi}{\partial t^2} - v^2 \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} + \lambda \frac{\partial^4 \psi}{\partial t^2 \partial x^2} = 0,$$

onde v e λ son constantes. Probando unha solución da forma $\psi = A \exp i(kx - \omega t)$ atopar a relación de dispersión. Calcular a velocidade de grupo e a de fase e debuxar ω como función de k . Trátase dun medio dispersivo ou non dispersivo? A dispersión é normal ou anómala?

RCD

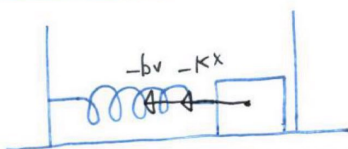
RCD

RCD

RCD

RCD

Problema 1



Aplicamos la 2ª ley de Newton:

$$-bv - kx = m \frac{dv}{dt} \Rightarrow$$

$$\Rightarrow m \frac{d^2x}{dt^2} + b \frac{dx}{dt} + kx = 0 \Rightarrow \frac{d^2x}{dt^2} + 2\gamma \frac{dx}{dt} + \omega_0^2 x = 0$$

Donde hemos definido $\gamma = \frac{b}{2m}$, probamos $x = e^{\lambda t}$.

$$\lambda^2 + 2\gamma\lambda + \omega_0^2 = 0 \text{ luego:}$$

$$\lambda = \frac{-2\gamma \pm \sqrt{4\gamma^2 - 4\omega_0^2}}{2} = -\gamma \pm \sqrt{\gamma^2 - \omega_0^2}, \text{ luego:}$$

$$x(t) = e^{-\gamma t} \left[A e^{(\sqrt{\gamma^2 - \omega_0^2})t} + B e^{-(\sqrt{\gamma^2 - \omega_0^2})t} \right]$$

Condiciones iniciales $\begin{cases} x(0) = 0,62 \\ x'(0) = 0 \end{cases}$

$$x'(t) = -\gamma e^{-\gamma t} \left[A e^{(\sqrt{\gamma^2 - \omega_0^2})t} + B e^{-(\sqrt{\gamma^2 - \omega_0^2})t} \right] + e^{-\gamma t} \sqrt{\gamma^2 - \omega_0^2} \left[A e^{(\sqrt{\gamma^2 - \omega_0^2})t} - B e^{-(\sqrt{\gamma^2 - \omega_0^2})t} \right]$$

$$\left[A e^{\sqrt{\gamma^2 - \omega_0^2} t} - B e^{-\sqrt{\gamma^2 - \omega_0^2} t} \right]$$

$$x'(0) = -\gamma A - \gamma B + \sqrt{\gamma^2 - \omega_0^2} A - \sqrt{\gamma^2 - \omega_0^2} B = 0 \Rightarrow$$

$$\Rightarrow B = \frac{-\gamma + \sqrt{\gamma^2 - \omega_0^2}}{\gamma + \sqrt{\gamma^2 - \omega_0^2}} A$$

$$x(t) = e^{-\gamma t} \left[A e^{\sqrt{\gamma^2 - \omega_0^2} t} + \frac{-\gamma + \sqrt{\gamma^2 - \omega_0^2}}{\gamma + \sqrt{\gamma^2 - \omega_0^2}} A e^{-\sqrt{\gamma^2 - \omega_0^2} t} \right]$$

$$x(0) = 0.62$$

$$0.62 = A \left[1 + \frac{-\gamma + \sqrt{\gamma^2 - \omega_0^2}}{\gamma + \sqrt{\gamma^2 - \omega_0^2}} \right] \Rightarrow$$

$$\Rightarrow A = \frac{0.62 (\gamma + \sqrt{\gamma^2 - \omega_0^2})}{2 \sqrt{\gamma^2 - \omega_0^2}}$$

$$= 0.31 \frac{\gamma + \sqrt{\gamma^2 - \omega_0^2}}{\sqrt{\gamma^2 - \omega_0^2}}$$

$$= 0.31 \frac{\gamma + \sqrt{\gamma^2 - \omega_0^2}}{\sqrt{\gamma^2 - \omega_0^2}}$$

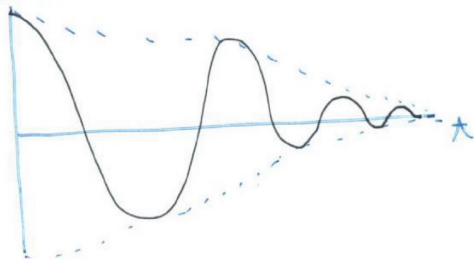
$$x(t) = 0.31 e^{-\gamma t} \left[\frac{\gamma + \sqrt{\gamma^2 - \omega_0^2}}{\sqrt{\gamma^2 - \omega_0^2}} e^{\sqrt{\gamma^2 - \omega_0^2} t} + \frac{-\gamma + \sqrt{\gamma^2 - \omega_0^2}}{\sqrt{\gamma^2 - \omega_0^2}} e^{-\sqrt{\gamma^2 - \omega_0^2} t} \right]$$

$$\text{con } \omega_0 = \sqrt{\frac{k}{m}} = \sqrt{\frac{53}{12}} \approx 2.101 \text{ s}^{-1}$$

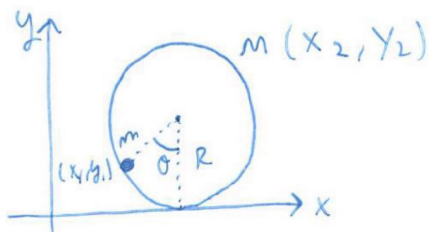
Existen 3 casos dependiendo del valor de b :

Si $\omega_0^2 > \gamma^2$ tenemos un oscilador infraamortiguado:

$x(t)$



Problema 2



2 Partículas en 2D

3 ligaduras $\begin{cases} y_2 = R \\ (x_1 - x_2)^2 + (y_1 - y_2)^2 = R^2 \\ x_2 = 0R \end{cases}$

1 grado de libertad, $q = \theta$

$$\begin{cases} x_1 = 0R - R \sin \theta \\ y_1 = R - R \cos \theta \\ x_2 = 0R \\ y_2 = R \end{cases} \quad \begin{cases} \dot{x}_1 = \dot{\theta} R - R \dot{\theta} \cos \theta \\ \dot{y}_1 = R \dot{\theta} \sin \theta \\ \dot{x}_2 = 0R \end{cases}$$

$$\begin{cases} \dot{x}_1^2 = \dot{\theta}^2 R^2 + \dot{\theta}^2 R^2 \cos^2 \theta - 2 \dot{\theta} R^2 \cos \theta \\ \dot{y}_1^2 = R^2 \dot{\theta}^2 \sin^2 \theta \\ \dot{x}_2^2 = \dot{\theta}^2 R^2 \end{cases} \quad \text{Por tanto}$$

$$T = \frac{1}{2} m (2 \dot{\theta}^2 R^2 (1 - \cos \theta)) + \frac{1}{2} M \dot{\theta}^2 R^2 =$$

$$= m \dot{\theta}^2 R^2 (1 - \cos \theta) + \frac{1}{2} M \dot{\theta}^2 R^2$$

$$V = m g y_1 + M g y_2 = m g (R - R \cos \theta) + M g R \quad \text{Por tanto:}$$

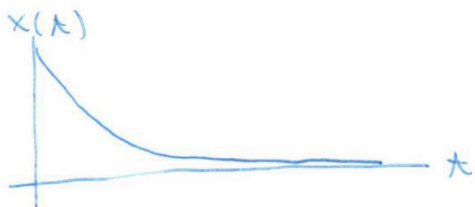
$$L = m \dot{\theta}^2 R^2 (1 - \cos \theta) + \frac{1}{2} M \dot{\theta}^2 R^2 - (m + M) g R + m g R \cos \theta$$

Vemos la ecuación de Euler-Lagrange para este caso:

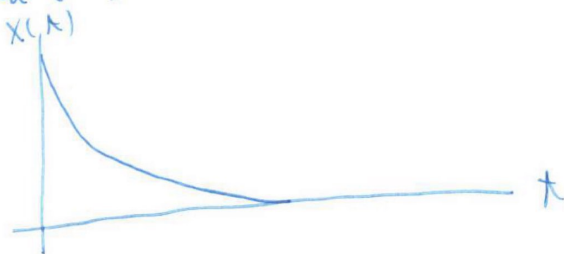
$$\frac{\partial L}{\partial \theta} = -m g R \sin \theta + m \dot{\theta}^2 R^2 \sin \theta$$

$$\frac{\partial L}{\partial \dot{\theta}} = 2 m R^2 \dot{\theta} (1 - \cos \theta) + M R^2 \dot{\theta}$$

Para $\gamma^2 = \omega_0^2$ tenemos amortiguamiento crítico:



Para $\gamma^2 > \omega_0^2$ tenemos un oscilador sobre amortiguado:



③ Añadimos una fuerza $F(t) = d \cos(\omega t)$ [ves que esto que pide]

La ecuación diferencial resultará:

$$m \frac{d^2 x}{dt^2} + b \frac{dx}{dt} + kx = d \cos(\omega t)$$

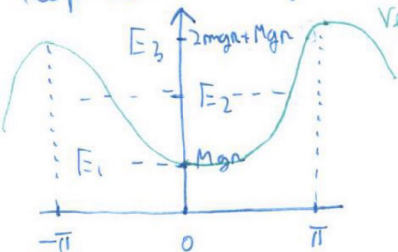
$$\frac{d}{dx} \left(\frac{\partial L}{\partial \dot{\theta}} \right) = 2mR^2 \ddot{\theta} (1 - \cos\theta) + 2mR^2 \dot{\theta}^2 \sin\theta + MR^2 \ddot{\theta}$$

Luego:

$$\ddot{\theta} [MR^2 + 2mR^2(1 - \cos\theta)] + 2mR^2 \dot{\theta}^2 \sin\theta = \cancel{m\dot{\theta}^2 R \sin\theta} - mgR \sin\theta$$

(b) $E = T + V = \underbrace{m \dot{\theta}^2 R^2 (1 - \cos\theta)}_{T(\dot{\theta}) \geq 0} + \underbrace{\frac{1}{2} M \dot{\theta}^2 R^2 + (M + m)gR - mgR \cos\theta}_{V_{ef}(\theta)}$

Representamos $V_{ef}(\theta)$

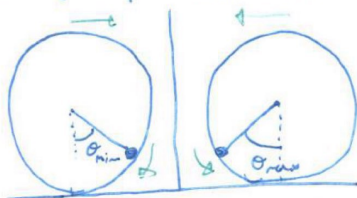


El sistema solo puede estar en $V_{ef}(\theta)$ aquellos θ tales que $E(\omega) \geq V_{ef}(\theta)$.

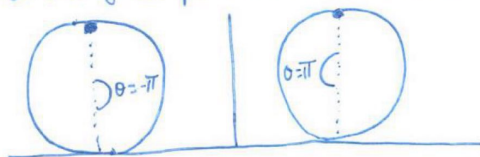
Por lo que tenemos 3 casos

si: $E = E_1$, el eje y el C.R. están detenidos en $x=0$.

si: $E = E_2$, el eje y la partícula asientan con $\theta \in [\theta_{min}, \theta_{max}]$



si: $E = E_3$, el eje y la partícula se detienen en $\theta = \pm \pi$:



(Equilibrio inestable)

si: $E > E_3$ la partícula y el eje giran hacia $\pm \theta$.

Vemos las oscilaciones en torno a $\theta = 0$ (Punto de equilibrio estable). Usando un desarrollo de Taylor de $V_{ef}(\theta)$:

$$V \approx V_{ef}(\theta) + \left. \frac{dV_{ef}}{d\theta} \right|_{\theta=0} \theta + \left. \frac{d^2V_{ef}}{d\theta^2} \right|_{\theta=0} \frac{1}{2} \theta^2$$

y también: $V_{ef} = E_0 + \frac{1}{2} k R^2 (\theta)^2$

Por lo que $\left. \frac{d^2V}{d\theta^2} \right|_{\theta=0} = mgR$

Por lo que $\omega = \sqrt{g/R}$

Pequeñas oscilaciones en torno a $\theta = 0 \Rightarrow 1 - \cos\theta \approx 0$

$\sin\theta \approx \theta$

$\theta^2 \approx 0$

Por lo que la ecuación resulta:

$$[m + 2m(1 - \cos\theta)] \ddot{\theta} + m \sin\theta \dot{\theta}^2 + m \frac{g}{R} \sin\theta = 0$$

Péndulo Simple

$$m \ddot{\theta} + m \frac{g}{R} \theta = 0 \Rightarrow \ddot{\theta} = -\frac{m}{m} \frac{g}{R} \theta$$

con $\omega^2 = \frac{m}{m} \frac{g}{R} \Rightarrow \omega = \sqrt{\frac{m}{m} \frac{g}{R}}$

Exame de Mecánica Clásica I (Xaneiro 2014)
(con solucións)

1. Unha masa m con velocidade v_0 na orixe de coordenadas móvese polo eixo x sometido a unha forza de rozamento $F = -bv^\alpha$, sendo b unha constante e v a velocidade. Calcular a distancia recorrida para os casos $\alpha = 1, 3/2$, e 2. Representar gráficamente a velocidade e a distancia en función do tempo e comparar os resultados. *(Também cayó em Junho 2017)*

Resultados:

$$\begin{array}{lll}
 \alpha = 1 & v = v_0 e^{-\frac{b}{m}t} & x = \frac{mv_0}{b} \left(1 - e^{-\frac{b}{m}t}\right) \quad d = \frac{mv_0}{b} \quad \left(\text{Casos } \alpha = 1, 2\right) \\
 \alpha = 3/2 & v = \frac{v_0}{\left(1 + \frac{b\sqrt{v_0}}{2m}t\right)^2} & x = \frac{v_0 t}{1 + \frac{b\sqrt{v_0}}{2m}t} \quad d = \frac{2m\sqrt{v_0}}{b} \quad \left(\text{Parcial 2018}\right) \\
 \alpha = 2 & v = \frac{v_0}{1 + \frac{bv_0}{m}t} & x = \frac{m}{b} \ln\left(1 + \frac{bv_0}{m}t\right) \quad d = \infty
 \end{array}$$

2. Un bloque de masa m esvara sen rozamento sobre un plano inclinado de ángulo θ e masa M . O plano inclinado atópase sobre unha mesa horizontal lisa. Estando as dúas masas inicialmente en repouso, o bloque sóltase dende a parte superior da cara inclinada de lonxitude l . a) Identificar os graos de liberdade e as coordenadas xeneralizadas. b) Escribir a función de Lagrange do sistema e discutir a existencia de coordenadas cíclicas e cantidades conservadas. c) Atopar as ecuacións diferenciais do movemento. d) Calcular a aceleración do plano inclinado e o tempo que tarda m en chegar abaixo.

Resultados: b) $L = \frac{1}{2}m\dot{q}_1^2 + \frac{1}{2}(m+M)\dot{q}_2^2 + m\dot{q}_1\dot{q}_2 \cos\theta + mgq_1 \sin\theta$. q_1 é a posición de m respecto do borde superior do plano inclinado e q_2 a do plano inclinado. d) $t^2 = \frac{2l}{g \sin\theta} \left(1 - \frac{m \cos^2\theta}{m+M}\right)$.

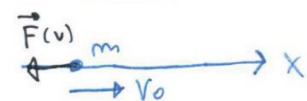
3. Dúas masas iguais m están unidas a sendos resortes de masa desprezable e constante k . Entre eles se coloca outro resorte de constante k_{12} . (a) Atopar as frecuencias propias e os modos propios. (b) Engádesse un amortecedor de constante b a cada masa. Calcular as frecuencias propias e o coeficiente de extinción.

Resultados: a) $\omega_{\pm}^2 = k/m$ e proporción de amplitudes (1 1); $\omega_{\pm}^2 = (k + 2k_{12})/m$ e (1 -1). b) $\tilde{\omega}_{\pm}^2 = \omega_{\pm}^2 - \gamma^2$, $\gamma = b/(2m)$ e as mesmas proporcións de amplitudes que no caso anterior sen rozamento.

4. Unha corda de lonxitude L ten os dous extremos unidos a sendos aneis de masa desprezable que se moven por barras ríxidas sen rozamento. Calcular os modos de oscilación, as frecuencias e as lonxitudes de onda permitidas. Compárese co caso dunha corda cos extremos fixos.

Problema 1

$$F(v) = -bv^\alpha$$



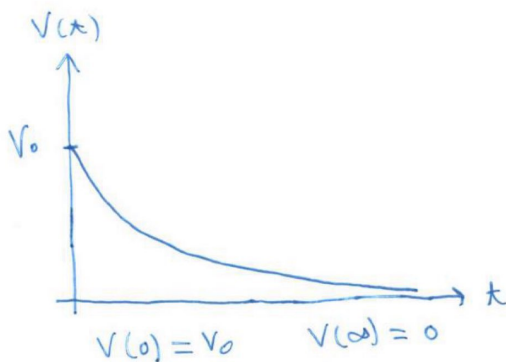
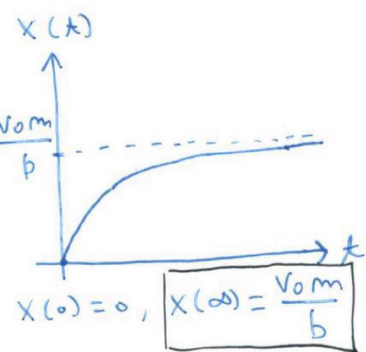
→ Caso $\alpha = 1$, Segunda ley de Newton $\sum_{i=1}^m \vec{F}_i = m \cdot \vec{a}$

$$-bv = m \frac{dv}{dt} \Rightarrow -\frac{b}{m} \int_0^x dt = \int_{v_0}^v \frac{dv}{v} \Rightarrow -\frac{b}{m} t = \ln\left(\frac{v}{v_0}\right) =$$

$$\Rightarrow \boxed{v = v_0 e^{-\frac{b}{m}t}} \quad \frac{dx}{dt} = v_0 e^{-\frac{b}{m}t} \Rightarrow \int_0^x dx = v_0 \int_0^t e^{-\frac{b}{m}t} dt$$

$$\Rightarrow x = v_0 \left[e^{-\frac{b}{m}t} - 1 \right] \left(-\frac{m}{b} \right) \Rightarrow \boxed{x(t) = \frac{v_0 m}{b} \left[1 - e^{-\frac{b}{m}t} \right]}$$

Representamos:



→ Caso $\alpha = 3/2$

$$-bv^{3/2} = m \frac{dv}{dt} \Rightarrow -\frac{b}{m} \int_0^t dt = \int_{v_0}^v v^{-3/2} dv \Rightarrow +\frac{b}{m} t = +2v^{-1/2}$$

$$\Rightarrow \frac{b}{m} t = 2 \left[\frac{1}{\sqrt{v}} - \frac{1}{\sqrt{v_0}} \right] \Rightarrow \frac{1}{\sqrt{v}} = \frac{1}{\sqrt{v_0}} + \frac{b}{2m} t \Rightarrow v = \frac{1}{\left(\frac{1}{\sqrt{v_0}} + \frac{b}{2m} t \right)^2}$$

$$V = \frac{V_0}{\left(1 + \frac{b\sqrt{V_0}}{2m} t\right)^2}$$

$$\frac{dx}{dt} = \frac{V_0}{\left(1 + \frac{b\sqrt{V_0}}{2m} t\right)^2} \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \int_0^x dx = \int_0^t \frac{V_0 dt}{\left(1 + \frac{b\sqrt{V_0}}{2m} t\right)^2} \stackrel{\substack{= \\ \uparrow \\ \frac{2m\sqrt{V_0}}{b}}}{=} \int \frac{du}{u^2} \Rightarrow$$

$$u = 1 + \frac{b\sqrt{V_0}}{2m} t$$

$$du = \frac{b\sqrt{V_0}}{2m} dt$$

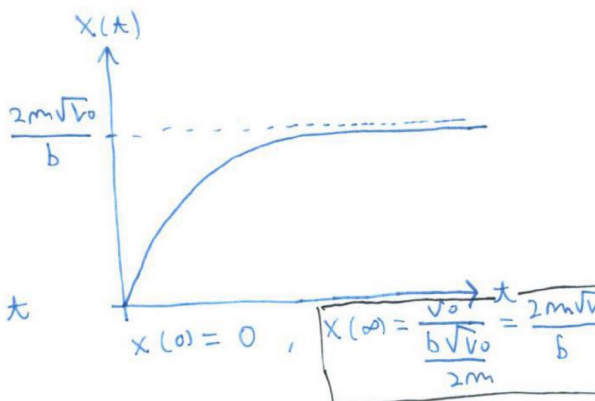
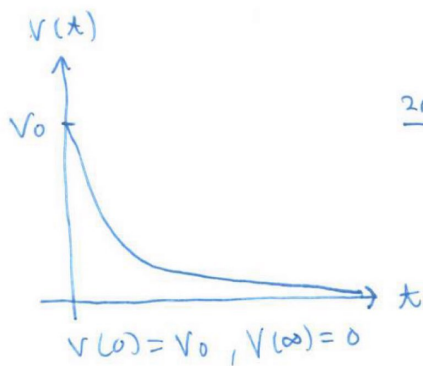
$$\Rightarrow x = \frac{2m\sqrt{V_0}}{b} \left[-\frac{1}{u} \right] = \frac{2m\sqrt{V_0}}{b} \left[-\frac{1}{1 + \frac{b\sqrt{V_0}}{2m} t} \right]_0^t \Rightarrow$$

$$\Rightarrow x(t) = \frac{2m\sqrt{V_0}}{b} \left[1 - \frac{1}{1 + \frac{b\sqrt{V_0}}{2m} t} \right] \Rightarrow$$

$$\Rightarrow x(t) = \frac{2m\sqrt{V_0}}{b} \left[\frac{1 + \frac{b\sqrt{V_0}}{2m} t - 1}{1 + \frac{b\sqrt{V_0}}{2m} t} \right] \Rightarrow$$

$$\Rightarrow x(t) = \frac{V_0 t}{1 + \frac{b\sqrt{V_0}}{2m} t}$$

Re presentamos:



→ Caso $\alpha=2$

$$-bv^2 = m \frac{dv}{dt} \Rightarrow -\frac{b}{m} \int_0^t dt = \int v^{-2} dv \Rightarrow +\frac{b}{m}t = + \left[\frac{1}{v} - \frac{1}{v_0} \right]$$

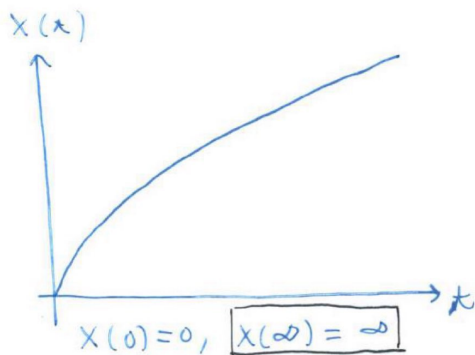
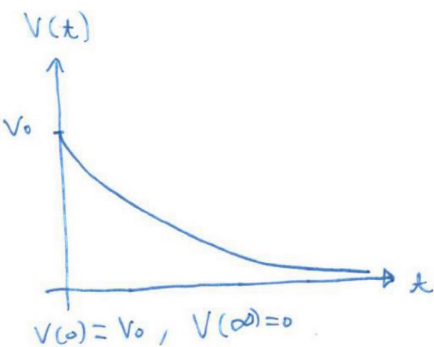
$$\Rightarrow \frac{1}{v} = \frac{1}{v_0} + \frac{b}{m}t \Rightarrow \boxed{v = \frac{v_0 m}{m + bv_0 t}}$$

$$\frac{dx}{dt} = \frac{v_0 m}{m + bv_0 t} \Rightarrow \int_0^x dx = \int_0^t \frac{v_0 m}{m + bv_0 t} dt = \frac{m}{b} \int \frac{du}{u} \Rightarrow$$

$u = m + bv_0 t$
 $du = bv_0$

$$\Rightarrow x(t) = \frac{m}{b} \ln(u) = \frac{m}{b} \ln(m + bv_0 t) \Big|_0^t \Rightarrow$$

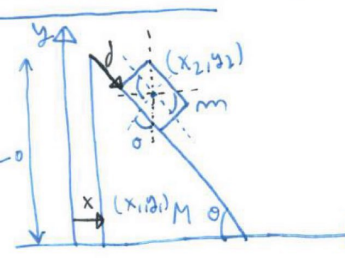
$$\Rightarrow \boxed{x(t) = \frac{m}{b} \ln\left(1 + \frac{bv_0 t}{m}\right)}$$
 Representamos:



→ En los otros casos la partícula se acababa deteniendo, pero en este último la fuerza al depender de v^2 se hace muy pequeña y no acaba de frenar la partícula //

Problema 2

(mesa horizontal lisa, sin rozamiento)



- 2 masas en 2 dimensiones y coordenadas $(x_1, y_1), (x_2, y_2)$
- 2 ligaduras, $y_1 = 0$
(el bloque se mueve sobre la pendiente)
- 2 grados de libertad.

Tomaremos como coordenadas generalizadas $q_1 = x$ y $q_2 = d$

$$\begin{cases} x_1 = x \\ y_1 = 0 \\ x_2 = x + d \cos \theta \\ y_2 = L_0 - d \operatorname{seno} \end{cases} \quad \begin{cases} \dot{x}_1 = \dot{x} \\ \dot{x}_2 = \dot{x} + \dot{d} \cos \theta \\ \dot{y}_2 = -\dot{d} \operatorname{seno} \end{cases} \quad \begin{cases} \dot{x}_1^2 = \dot{x}^2 \\ \dot{x}_2^2 = \dot{x}^2 + \dot{d}^2 \cos^2 \theta + 2\dot{x}\dot{d} \cos \theta \\ \dot{y}_2^2 = \dot{d}^2 \operatorname{seno}^2 \end{cases}$$

Por tanto $T = \frac{1}{2} m (\dot{x}_2^2 + \dot{y}_2^2) + \frac{1}{2} M (\dot{x}_1^2 + \dot{x}_2^2)$

$$T = \frac{1}{2} m (\dot{x}^2 + \dot{d}^2 + 2\dot{x}\dot{d} \cos \theta) + \frac{1}{2} M \dot{x}^2$$

$V = mg y_2 = mg L_0 - mg d \operatorname{seno}$, luego:

$$L = T - V = \frac{1}{2} (m+M) \dot{x}^2 + \frac{1}{2} m \dot{d}^2 + m \dot{x} \dot{d} \cos \theta - mg L_0 + mg d \operatorname{seno}$$

→ Calculamos las ecuaciones de Euler-Lagrange:

(x) Ecuación de X:

$\frac{\partial L}{\partial x} = 0 \Rightarrow x$ es coordenada cíclica, $P_x = \text{cte}$,

$$\frac{\partial L}{\partial \dot{x}} = (m+M) \dot{x} + d m \cos \theta = \text{cte} = P_x$$

ⓓ Ecuación para d :

$$\frac{\partial L}{\partial d} = mg \operatorname{sen} \theta$$

$$\frac{\partial L}{\partial \dot{d}} = m \dot{d} + m \dot{x} \cos \theta \quad \frac{d}{dt} \left(\frac{\partial L}{\partial \dot{d}} \right) = m \ddot{d} + m \ddot{x} \cos \theta$$

$$\text{Luego: } m g \operatorname{sen} \theta = m \ddot{d} + m \ddot{x} \cos \theta$$

$$\boxed{g \operatorname{sen} \theta = \ddot{d} + \ddot{x} \cos \theta}$$

→ Vamos a ver el Hamiltoniano. Luego:

$$-\frac{\partial H}{\partial t} = \frac{\partial L}{\partial t} = 0 \Rightarrow \boxed{H = \text{cte} \Rightarrow \text{Se conserva}}$$

Además como las relaciones entre coordenadas no dependen de t , se cumple que $\boxed{H = E = \text{cte}}$

$$\boxed{E = H = T + V = \frac{1}{2} (m+M) \dot{x}^2 + \frac{1}{2} m \dot{d}^2 + m \dot{x} \dot{d} \cos \theta + m g L_0 - m g d \operatorname{sen} \theta}$$

→ Calculamos ahora la aceleración del plano y el tiempo que tarda en llegar abajo.

$$\text{de la ecuación de } \textcircled{x}: (m+M) \ddot{x} + \dot{d} m \cos \theta = \text{cte}$$

$$\text{derivamos: } (m+M) \ddot{x} + \ddot{d} m \cos \theta = 0 \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \boxed{\ddot{x} = -\frac{\dot{d} m \cos \theta}{m+M}}, \text{ Ahora de la ecuación de } \textcircled{d}:$$

$$\ddot{d} = -\ddot{x} \cos \theta + g \operatorname{sen} \theta, \text{ sustituyendo en } \ddot{x}:$$

$$\ddot{x} = \frac{\ddot{x} m \cos^2 \theta}{m+M} - \frac{g m \operatorname{sen} \theta \cos \theta}{m+M} \Rightarrow \ddot{x} \left(\frac{m \cos^2 \theta}{m+M} - 1 \right) = \frac{g m \operatorname{sen} \theta \cos \theta}{m+M}$$

$$\ddot{x} = \frac{\left(\frac{m g \cos \theta \sin \theta}{M+m}\right)}{\left(\frac{M+m(1-\cos^2 \theta)}{M+m}\right)} \Rightarrow \boxed{\ddot{x} = \frac{-m g \cos \theta \sin \theta}{M+m \sin^2 \theta}}$$

Ahora para obtener el tiempo buscamos $l(t)$, para ello sustituimos \ddot{x} (Integramos) en la ecuación de \dot{x} :

$$\int_0^x \dot{x} = \int_0^x \frac{-m g \cos \theta \sin \theta}{M+m \sin^2 \theta} dt \Rightarrow \dot{x} = \frac{-m g \cos \theta \sin \theta}{M+m \sin^2 \theta} x$$

$$(m+M) \frac{-m g \cos \theta \sin \theta}{M+m \sin^2 \theta} x + d m \cos \theta = 0 \quad (\text{Suponemos } dt=0)$$

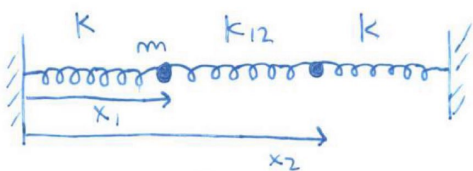
$$\Rightarrow d(t) = \frac{(M+m)}{m \cos \theta} \frac{m g \cos \theta \sin \theta}{M+m \sin^2 \theta} x = \frac{(M+m) \sin \theta g}{M+m \sin^2 \theta} x$$

$$\int_0^{L \sin \theta} dx = \frac{(M+m) \sin \theta g}{(M+m \sin^2 \theta)} x dt \Rightarrow d_0 = \frac{(M+m) \sin \theta g}{2(M+m \sin^2 \theta)} x^2 \Rightarrow$$

$$\Rightarrow x^2 = \frac{2 d_0 (M+m \sin^2 \theta)}{(M+m) g \sin \theta} = \frac{2 d_0}{g \sin \theta} \left(\frac{M+m(1-\cos^2 \theta)}{m+M} \right)$$

$$\Rightarrow x^2 = \frac{2 d_0}{g \sin \theta} \left(\frac{M+m}{M+m} - \frac{m \cos^2 \theta}{M+m} \right) = \frac{2 d_0}{g \sin \theta} \left(1 - \frac{m \cos^2 \theta}{m+M} \right)$$

Problema 3



2 Partículas en 1D.

2 coordenadas generalizadas:

$$q_1 = x_1, \quad q_2 = x_2$$

$$T = \frac{1}{2} m (\dot{x}_1^2 + \dot{x}_2^2), \quad \{m\} = \begin{pmatrix} m & 0 \\ 0 & m \end{pmatrix}$$

$$V = \frac{1}{2} k x_1^2 + \frac{1}{2} k_{12} (x_2 - x_1)^2 + \frac{1}{2} k x_2^2$$

$$\frac{\partial V}{\partial x_1} = k x_1 - k_{12} (x_2 - x_1)$$

$$A_{11} = \frac{\partial^2 V}{\partial x_1^2} = k + k_{12}$$

$$A_{12} = A_{21} = \frac{\partial^2 V}{\partial x_1 \partial x_2} = -k_{12}$$

$$\frac{\partial V}{\partial x_2} = k x_2 + k_{12} (x_2 - x_1)$$

$$A_{22} = k + k_{12}$$

$$\text{Luego } \{A\} = \begin{pmatrix} k + k_{12} & -k_{12} \\ -k_{12} & k + k_{12} \end{pmatrix}$$

→ Calculamos las frecuencias de oscilación $\det[\{A\} - \omega^2 \{m\}]$

$$\begin{vmatrix} k + k_{12} - \omega^2 m & -k_{12} \\ -k_{12} & k + k_{12} - \omega^2 m \end{vmatrix} = 0 \Leftrightarrow (k + k_{12} - \omega^2 m)^2 = k_{12}^2 \Rightarrow$$

$$\Rightarrow k + k_{12} - \omega^2 m = \pm k_{12}$$

$$\begin{cases} \omega_1 = \sqrt{\frac{k}{m}} \\ \omega_2 = \sqrt{\frac{k + 2k_{12}}{m}} \end{cases}$$

Calculamos los autovectores:

$$\begin{pmatrix} x_1 \\ x_2 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} a_1 & b_1 \\ a_2 & b_2 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} M_1 \\ M_2 \end{pmatrix}, \quad [\{A\} - \omega_i^2 \{m\}] \vec{a}_i = 0$$

Modo 1 $\omega = \omega_1 = \sqrt{\frac{k}{m}}$, $\vec{a} = (a_1, a_2)$:

$$\begin{pmatrix} k_{12} & -k_{12} \\ -k_{12} & k_{12} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} a_1 \\ a_2 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \end{pmatrix} \quad \begin{matrix} a_1 = a_2 \\ \vec{a} = (a, a) \end{matrix}$$

Modo 2 $\omega = \omega_2 = \sqrt{\frac{k+2k_{12}}{m}}$ $\vec{b} = (b_1, b_2)$

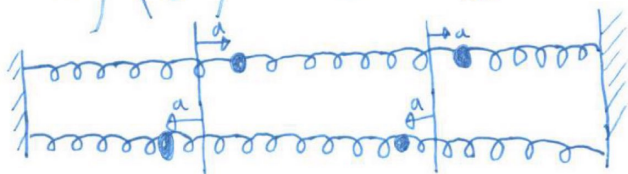
$$\begin{pmatrix} -k_{12} & -k_{12} \\ -k_{12} & -k_{12} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} b_1 \\ b_2 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \end{pmatrix} \quad \begin{matrix} b_1 = -b_2 \\ \vec{b} = (b, -b) \end{matrix}$$

→ Vemos como funcionam estes modos:

Modo 1 m_1 vibra, $M_2 = 0$, $\omega = \omega_1$:

$$\begin{pmatrix} x_1 \\ x_2 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} a & b \\ a & -b \end{pmatrix} \begin{pmatrix} M_1 \\ 0 \end{pmatrix} \quad \begin{matrix} x_1 = a M_1 \\ x_2 = a M_1 \end{matrix}$$

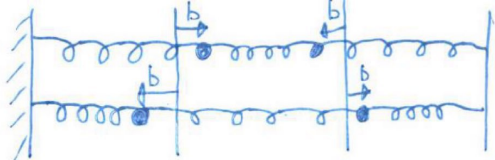
Modo "simétrico"



Modo 2 $M_1 = 0$, M_2 vibra, $\omega = \omega_2$

$$\begin{pmatrix} x_1 \\ x_2 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} a & b \\ a & -b \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 0 \\ M_2 \end{pmatrix} \quad \begin{matrix} x_1 = b M_2 \\ x_2 = -b M_2 \end{matrix}$$

Modo "antisimétrico"

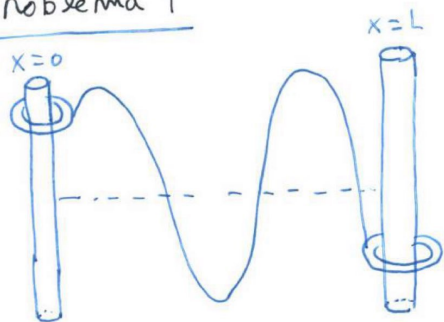


(b) La frecuencia de un oscilador amortiguado viene dada por $\omega^2 = \omega_0^2 - \gamma^2$, donde $\gamma = \frac{b}{2m}$, luego las frecuencias de este oscilador amortiguado serán:

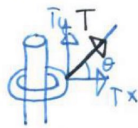
$$\omega_1 = \sqrt{\frac{k}{m} - \frac{b^2}{4m^2}}$$

$$\omega_2 = \sqrt{\frac{k+2k_2}{m} - \frac{b^2}{4m^2}}$$

Problema 4



Veamos las condiciones de contorno del problema:



Utilizando la

2ª ley de Newton:

$T_y = T \sin \theta = m a_y \approx 0 \Rightarrow T \cos \theta \approx 0 \Rightarrow \sin \theta \approx 0 \Rightarrow 0 < \theta < 1$
 con esta aproximación: $\sin \theta \approx \tan \theta$ ya que $\tan \theta \approx \frac{\tan \theta}{\cos \theta} \approx \frac{\sin \theta}{\cos \theta} \approx \frac{\sin \theta}{1}$

y la $\tan \theta$ es la pendiente de la recta $\tan \theta$ a la cuerda en $x=0$, que también será la derivada; en concreto: $\tan \theta = \left. \frac{\partial u}{\partial x} \right|_{x=0}$

Por lo que las condiciones de contorno son:

$$\left. \frac{\partial u}{\partial x} \right|_{x=0} = 0, \quad \left. \frac{\partial u}{\partial x} \right|_{x=L} = 0$$

Probamos una solución: $u(x, t) = A e^{i(\omega t + kx)} + B e^{i(\omega t - kx)}$

$$\frac{\partial u}{\partial x} = A i k e^{i(kx + \omega t)} - B i k e^{i(-kx + \omega t)}$$

Aplicamos las C.C:

$$\left. \frac{\partial u}{\partial x} \right|_{x=0} = A i k e^{i\omega t} - B i k e^{i\omega t} = 0 \Rightarrow \boxed{A = B}$$

$$\left. \frac{\partial u}{\partial x} \right|_{x=L} = A i k e^{i\omega t} [e^{i k L} - e^{-i k L}] = 0$$

Para evitar tener la solución trivial $e^{i k L} = e^{-i k L} \Rightarrow$

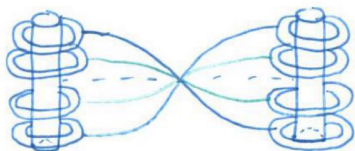
$$\Rightarrow e^{2 i k L} = 1 \Rightarrow k = \frac{m \pi}{L}, m = 1, 2, \dots \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \boxed{\lambda_m = \frac{2 \pi L}{m \pi} = \frac{2L}{m}, m = 1, 2, \dots}$$

Vemos 3 modos de oscilación

$$\lambda_1 = 2L$$

$$L = \lambda_1 / 2$$

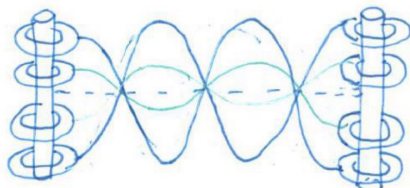
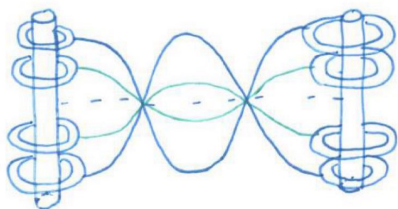


$$\lambda_2 = L$$

$$L = \lambda_2$$

$$\lambda_3 = \frac{2L}{3}$$

$$L = \frac{3}{2} \lambda_3$$

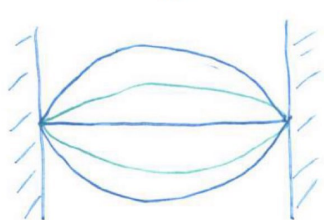


La cuerda con los extremos fijos tiene por condiciones

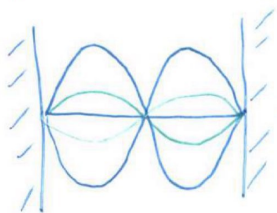
$$u(0, t) = u(L, t) = 0 \quad \forall t, \text{ luego:}$$

$$u(0, t) = 0 \Rightarrow \boxed{A = -B}, \quad u(L, t) = A e^{i\omega t} [e^{ikL} - e^{-ikL}] = 0$$

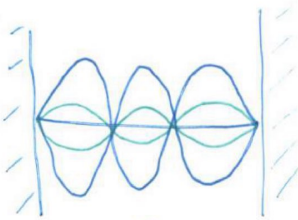
$$\Rightarrow k = \frac{m\pi}{L} \Rightarrow \lambda_m = \frac{2L}{m} \quad \text{Pero en esta ocasión:}$$



$m=1$



$m=2$



$m=3$

La diferencia está en que hemos aproximado $\theta \ll 1$ y la cuerda debe salir perpendicular al arco, además de que éste permite el movimiento de la cuerda, por eso aparecen tantos vientres en los extremos, en lugar de modos como en este caso.

Exame de Mecánica Clásica I (Xuño 2014)

1. Unha pelota de praia de masa m lánzase verticalmente cara arriba cunha velocidade v_0 . Se a forza de rozamento co aire é $F = -m\alpha v$, con α constante, cal é a velocidade final da pelota v_f cando cae ao chan? (expresalo en función de v_0 , α e g). Lévalle máis ou menos tempo facer o percorrido no aire que no valeiro? Xustifica o resultado obtido.

2. Unha masa m que se move sen rozamento sobre unha mesa horizontal está conectada por unha corda que pasa por un burato a outra masa M que colga por debaixo da mesa. Supor que M se move unicamente na dirección vertical e que a corda que colga permanece estirada en todo momento.

a) Escribir a función de Lagrange en función das coordenadas xeneralizadas. Cantos graos de liberdade ten o sistema?

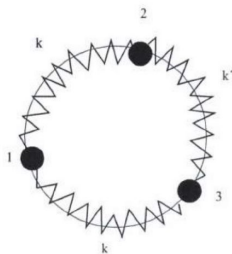
d) Discutir a existencia de coordenadas cíclicas e cantidades conservadas no movemento.

c) Atopar a ecuación diferencial do movemento.

d) Discutir os tipos de movemento en base ao potencial efectivo unidimensional. Baixo que condicións m realiza un movemento circular?

e) Atopar a frecuencia de pequenas oscilacións na variable r ao redor do movemento circular.

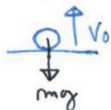
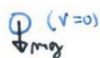
3. Tres partículas de masas iguais están unidas por resortes de constantes k , k e k' , como se amosa na figura. Calcular as frecuencias propias e os modos propios. Cales son as frecuencias propias se k' se pode poñer como $k' = k + \delta k$ onde $\delta k \ll k$? A partícula 1 desprazáse unha distancia x_0 da súa posición de equilibrio e sóltase en repouso. Calcular o movemento resultante.



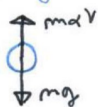
4. Unha corda de lonxitude L ten os seus dous extremos fixos en $x = 0$ e en $x = L$. No instante $t = 0$ a corda está na posición de equilibrio e se lle dá unha velocidade inicial $v(t = 0, x) = v_0 x/L(1 - x/L)$. Calcular (1) a velocidade de cada punto da corda como función do tempo e (2) a posición como función do tempo. (3) Cal é a enerxía da corda?

Problema 1

Subida



bañada



$$F_{roz} = -m\alpha v, \quad \alpha = cte$$

Aplicando la 2ª ley de Newton:

$$\begin{cases} -mg - m\alpha v = m a & \text{subida} \\ -mg + m\alpha v = m(-a) & \text{bajada} \end{cases}$$

$$\begin{cases} -g - \alpha v = \frac{dv}{dt} \\ g - \alpha v = \frac{dv}{dt} \end{cases}$$

Buscamos ahora V_{ten} , que es aquella para la cual $F_{roz} = F_g$ y $a = 0$.

$$g - \alpha v = 0 \Rightarrow V_{ten} = g/\alpha$$

Podemos escribir las expresiones incluyendo V_{ten}

$$\begin{cases} -\alpha(V_{ten} + v) = \frac{dv}{dy} \frac{dy}{dt} = \frac{dv}{dy} v \\ \alpha(V_{ten} - v) = \frac{dv}{dy} \left(-\frac{dy}{dt}\right) = -\frac{dv}{dy} v \end{cases}$$

$$\begin{cases} -\alpha(V_{ten} + v) = \frac{dv}{dt} \\ \alpha(V_{ten} - v) = \frac{dv}{dt} \end{cases}$$

Subida

$$-\alpha(V_{ten} + v) = \frac{dv}{dy} v \Rightarrow -\alpha \int dy = \int \frac{v}{V_{ten} + v} dv \Rightarrow$$

$$\Rightarrow -\alpha h = \int_{v_0}^0 \frac{v + V_{ten}}{V_{ten} + v} dv - \int_{v_0}^0 \frac{V_{ten}}{V_{ten} + v} dv = -v_0 - V_{ten} \left[\ln\left(\frac{1}{V_{ten}}\right) - h \left(\frac{1}{v_0 + V_{ten}}\right) \right]$$

$$\alpha h = V_0 + V_{ten} \ln \left(\frac{V_{ten} + V_0}{V_{ten}} \right)$$

Bajada

$$\alpha (V_{ten} - V) = - \frac{dV}{dy} V \Rightarrow \alpha \int_h^0 dy = \int_0^{V_f} \frac{V}{V - V_{ten}} dV \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \alpha h = \int_0^{V_f} \frac{V - V_{ten}}{V - V_{ten}} dV + V_{ten} \int_0^{V_f} \frac{1}{V - V_{ten}} dV \Rightarrow$$

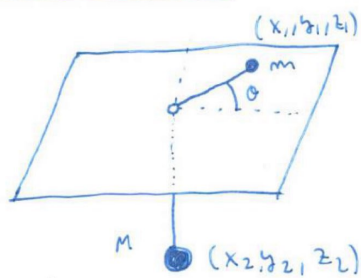
$$\Rightarrow \alpha h = V_f + V_{ten} \ln \left(\frac{V_{ten}}{V_{ten} - V_f} \right)$$

Y si igualamos:

$$V_0 + V_{ten} \ln \left(\frac{V_{ten} + V_0}{V_{ten}} \right) = V_f + V_{ten} \ln \left(\frac{V_{ten}}{V_{ten} - V_f} \right)$$

Llegamos a una ecuación trascendente de donde no podemos despegar V_f . Por otro lado parece claro que sin una fuerza de rozamiento el recorrido lo haría más rápido, pues una fuerza de rozamiento como esta reduce

Problema 2



2 Partículas en 3D

4 Ligaduras $\begin{cases} z_1 = 0 \\ x_2 = 0, L = \sqrt{x_1^2 + y_1^2 + z_2^2} \\ y_2 = 0 \end{cases}$

2 Grados de libertad, 2 coordenadas generalizadas $\begin{cases} q_1 = r \\ q_2 = \theta \end{cases}$

Luego:

$$\begin{cases} x_1 = r \cos \theta \\ y_1 = r \sin \theta \\ z_2 = -(L - r) \end{cases}$$

Si no ponemos el \ominus el sistema funcionaría como si cayese hacia arriba. Le ponemos el $-$ para que si $r=0$ $z=-L$.

$$\begin{cases} \dot{x} = \dot{r} \cos \theta - r \dot{\theta} \sin \theta \\ \dot{y} = \dot{r} \sin \theta + r \dot{\theta} \cos \theta \\ \dot{z} = \dot{r} \end{cases} \begin{cases} \dot{x}^2 = \dot{r}^2 \cos^2 \theta + r^2 \dot{\theta}^2 \sin^2 \theta - 2r \dot{r} \dot{\theta} \cos \theta \sin \theta \\ \dot{y}^2 = \dot{r}^2 \sin^2 \theta + r^2 \dot{\theta}^2 \cos^2 \theta - 2r \dot{r} \dot{\theta} \sin \theta \cos \theta \\ \dot{z}^2 = \dot{r}^2 \end{cases}$$

$$\dot{x}^2 + \dot{y}^2 = \dot{r}^2 + r^2 \dot{\theta}^2$$

Por tanto: $T = \frac{1}{2} m (\dot{r}^2 + r^2 \dot{\theta}^2) + \frac{1}{2} M \dot{r}^2$

$V = M g z_2 = -M g L + M g r$, el Lagrangiano pues será:

$$L = T - V = \frac{1}{2} m \dot{r}^2 + \frac{1}{2} m r^2 \dot{\theta}^2 + \frac{1}{2} M \dot{r}^2 + M g L - M g r$$

→ Ecuación de Euler Lagrange para θ

$$\frac{\partial L}{\partial \theta} = 0, \quad \theta \text{ es coordenada cíclica, } P_\theta = \text{cte.}$$

$$\frac{\partial L}{\partial \dot{\theta}} = P_\theta = m r^2 \dot{\theta} = \text{cte}$$

→ Ecuación de Euler Lagrange para r :

$$\frac{\partial L}{\partial r} = m r \dot{\theta}^2 - M g$$

$$(m+m)\ddot{r} = \underbrace{m r \dot{\theta}^2}_{F_{\text{centrípeta}}} - \underbrace{M g}_{\text{Peso}}$$

$$\frac{\partial L}{\partial r} = (m+m)\ddot{r} \quad \frac{d}{dt} \left(\frac{\partial L}{\partial \dot{r}} \right) = (m+m)\ddot{r} \quad F_{\text{centrípeta}} \quad \text{Peso}$$

→ Vemos el Hamiltoniano, $\frac{\partial L}{\partial t} = 0 = -\frac{dH}{dt} \Rightarrow H = \text{cte}$,

Además como las coordenadas no dependen de t , $H = E = \text{cte}$

La energía se conserva:

$$E = T + V = \frac{1}{2} m (\dot{r}^2 + r^2 \dot{\theta}^2) + \frac{1}{2} M \dot{r}^2 + M g r - M g L = H$$

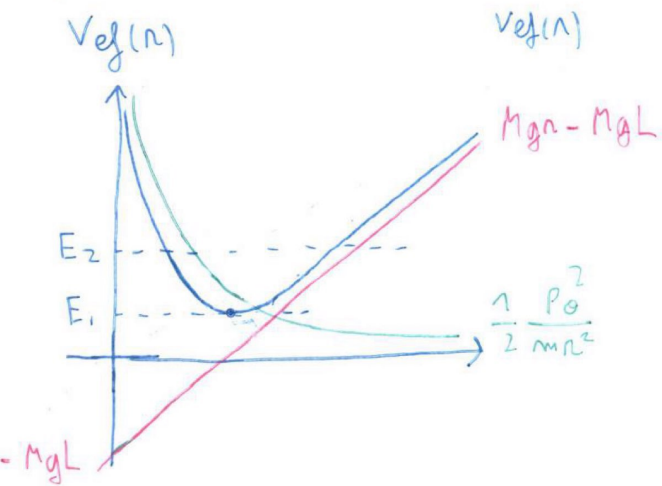
→ Construimos el potencial unidimensional:

$$\dot{\theta} = \frac{P_\theta}{m r^2}, \quad \text{Lo sustituimos en } E:$$

$$E = \frac{1}{2} m \dot{r}^2 + \frac{1}{2} \frac{P_\theta^2}{m r^2} + \frac{1}{2} M \dot{r}^2 + M g r - M g L$$

$$E = \underbrace{\frac{1}{2} (m+M) \dot{r}^2}_{T(\dot{r})} + \underbrace{\frac{1}{2} \frac{P_\theta^2}{m r^2} + M g r - M g L}_{V(r)}$$

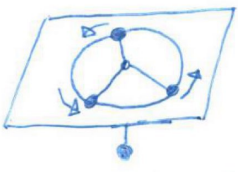
Re presentando:



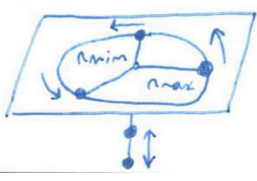
La partícula solo se puede mover en aquellos r tales que $E(r) \geq V_{eff}(r)$.
 Portanto Hay tres casos

→ Si $P_\theta = 0$ y $E = E_1$ o $E = E_2$, la partícula desciende hasta $r=0$, su gráfica del potencial sería la curva en rojo de la anterior. (No rota, pues si $P_\theta = 0 \Rightarrow m r^2 \dot{\theta} = 0 \Rightarrow \dot{\theta} = 0 \Rightarrow \theta = cte$)

→ Si $P_\theta \neq 0$ y $E = E_1$, la partícula rota con un valor de $r = r_0$ la masa M está detenida.



→ Si $P_\theta \neq 0$ y $E = E_2$ la partícula rota con una trayectoria elíptica (con $r \in [r_{min}, r_{max}]$) y la masa M sube y baja también entre z_{min} y un z_{max} .



Calcularos la frecuencia de las pequeñas oscilaciones, para ello utilizamos un desarrollo de Taylor:

$$V_{\text{ef}}(n) \approx V_{\text{ef}}(n_0) + \left. \frac{dV_{\text{ef}}}{dn} \right|_{n=n_0} (n-n_0) + \frac{1}{2} \left. \frac{d^2V_{\text{ef}}}{dn^2} \right|_{n=n_0} (n-n_0)^2$$

Calculamos n_0 :

$$\frac{dV_{\text{ef}}}{dn} = -\frac{P_0^2}{m n^3} + mg \Rightarrow n_0^3 = \frac{P_0^2}{m^2 g} //$$

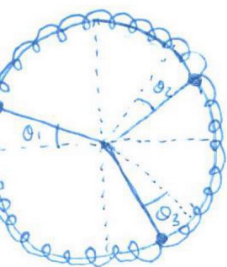
Además un potencial lo podemos escribir como:

$$V_{\text{ef}}(n) = E_0 + \frac{1}{2} k (n-n_0)^2 \quad \text{Luego:}$$

$$k = \omega^2 m = \left. \frac{d^2V_{\text{ef}}}{dn^2} \right|_{n=n_0} = \left. \frac{3P_0^2}{m n^4} \right|_{n=n_0} \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \omega^2 = \frac{3P_0^2}{m \left(\sqrt[3]{\frac{P_0^2}{m^2 g}} \right)^4}$$

Problema 3



3 Partículas en 2D, 3 ligaduras (todas en el círculo), 3 grados de libertad:

$$q_1 = \theta_1, \quad q_2 = \theta_2, \quad q_3 = \theta_3$$

$$T = \frac{1}{2} m R^2 (\dot{\theta}_1^2 + \dot{\theta}_2^2 + \dot{\theta}_3^2)$$

(Para estos problemas es siempre así)

$$\text{Luego } \{m\} = \begin{pmatrix} mR^2 & 0 & 0 \\ 0 & mR^2 & 0 \\ 0 & 0 & mR^2 \end{pmatrix}$$

$$V = \frac{1}{2}kR^2(\theta_2 - \theta_1)^2 + \frac{1}{2}k'R^2(\theta_3 - \theta_2)^2 + \frac{1}{2}kR^2(\theta_1 - \theta_3)^2$$

$$\frac{\partial V}{\partial \theta_1} = -kR^2(\theta_2 - \theta_1) + kR^2(\theta_1 - \theta_3)$$

$$\frac{\partial V}{\partial \theta_2} = kR^2(\theta_2 - \theta_1) - k'R^2(\theta_3 - \theta_2)$$

$$\frac{\partial V}{\partial \theta_3} = k'R^2(\theta_3 - \theta_2) - kR^2(\theta_1 - \theta_3)$$

$$A_{11} = \frac{\partial^2 V}{\partial \theta_1^2} = 2kR^2 \quad A_{22} = \frac{\partial^2 V}{\partial \theta_2^2} = kR^2 + k'R^2 \quad A_{33} = kR^2 + k'R^2$$

$$A_{12} = \frac{\partial^2 V}{\partial \theta_1 \partial \theta_2} = -kR^2 \quad A_{13} = \frac{\partial^2 V}{\partial \theta_1 \partial \theta_3} = -kR^2 \quad A_{23} = \frac{\partial^2 V}{\partial \theta_2 \partial \theta_3} = -k'R^2$$

$$\text{Luego } \{A\} = \begin{pmatrix} 2kR^2 & -kR^2 & -kR^2 \\ -kR^2 & kR^2 + k'R^2 & -k'R^2 \\ -kR^2 & -k'R^2 & kR^2 + k'R^2 \end{pmatrix}$$

→ Calculamos las frecuencias de oscilación: $\det[\{A\} - \omega^2 \{m\}] = 0$

$$R^2 \begin{vmatrix} 2k - \omega^2 m & -k & -k \\ -k & k + k' - \omega^2 m & -k' \\ -k & -k' & k + k' - \omega^2 m \end{vmatrix} = 0$$

$$(2k - \omega^2 m) [(k + k - \omega^2 m)^2 - k'^2] + k(-k(k' + k - \omega^2 m) - k|k'|) - k(kk' + k(k' + k - \omega^2 m)) = 0 \Rightarrow$$

$$\Rightarrow (2k - \omega^2 m) [k'^2 - k'^2 + (k - \omega^2 m)^2 + 2k'(k - \omega^2 m)] -$$

$$- 2k^2(2k' + k - \omega^2 m) = 0 \Rightarrow$$

$$\Rightarrow (2k - \omega^2 m)(k - \omega^2 m) [k - \omega^2 m + 2k] - 2k^2(k - \omega^2 m + 2k) = 0$$

Sacando factor común $(k - \omega^2 m + 2k)$ luego:

$$k - \omega^2 m + 2k' = 0 \Rightarrow \boxed{\omega_3 = \sqrt{\frac{k + 2k'}{m}}} //$$

$$(2k - \omega^2 m)(k - \omega^2 m) - 2k^2 = 0 \Rightarrow$$

$$\Rightarrow 2k^2 - 2k\omega^2 m - k\omega^2 m + \omega^4 m^2 - 2k^2 = 0 \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \omega^4 m - 3k\omega^2 m = 0 \begin{cases} \rightarrow \boxed{\omega_0 = 0} // \\ \rightarrow \boxed{\omega_2 = \sqrt{\frac{3k}{m}}} \end{cases}$$

Buscamos los auto vectores del problema $[(A) - \omega_i \{m\}] \vec{a}_i = 0$

Para $\omega_0 = 0$ tenemos $\vec{a} = (a_1, a_2, a_3)$

$$\begin{pmatrix} 2k & -k & -k \\ -k & k' + k & -k' \\ -k & -k' & k' + k \end{pmatrix} \begin{pmatrix} a_1 \\ a_2 \\ a_3 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix}$$

Usando Gauss: $\begin{pmatrix} 2k & -k & -k \\ -k & k' + k & -k' \\ -k & -k' & k' + k \end{pmatrix} \xrightarrow{\substack{2F_2 + F_1 \\ 2F_3 + F_1}} \begin{pmatrix} 2k & -k & -k \\ 0 & 2k' + k & -k - 2k' \\ 0 & -2k' - k & 2k' + k \end{pmatrix}$

Por lo que:

$$(2K' + K) a_2 = (2K' + K) a_3 \Rightarrow \boxed{a_2 = a_3} \rightarrow \vec{a} = (a_1, a, a)$$

$$\text{y } 2Ka_1 - Ka_2 - Ka_2 = 0 \Rightarrow \boxed{a_1 = a_2}$$

$$\text{Para } w = w_2 = \sqrt{\frac{3k}{m}}, \quad \vec{b} = (b_1, b_2, b_3)$$

$$\begin{pmatrix} -K & -K & -K \\ -K & K' - 2K & -K' \\ -K & -K' & K' - 2K \end{pmatrix} \begin{pmatrix} b_1 \\ b_2 \\ b_3 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix}$$

$$\begin{pmatrix} -K & -K & -K \\ -K & K' - 2K & -K' \\ -K & -K' & K' - 2K \end{pmatrix} \xrightarrow[-F_2 + F_1]{-2F_2 + F_1} \begin{pmatrix} -K & -K & -K \\ 0 & K - K' & K' - K \\ 0 & K' - K & K - K' \end{pmatrix}$$

$$(K - K') b_2 = (K - K') b_3 \Rightarrow \boxed{b_2 = b_3}$$

$$-Kb_1 - 2Kb_2 = 0 \Rightarrow \boxed{b_1 = -2b_2} \quad \vec{b} = (-2b, b, b)$$

$$\text{Para } w_3 = \sqrt{\frac{K + 2K'}{m}}, \quad \vec{c} = (c_1, c_2, c_3)$$

$$\begin{pmatrix} K - 2K' & -K & -K \\ -K & -K' & -K' \\ -K & -K' & -K' \end{pmatrix} \begin{pmatrix} c_1 \\ c_2 \\ c_3 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix}$$

$$\left. \begin{aligned} (K - 2K') c_1 - Kc_2 - Kc_3 &= 0 \\ -Kc_1 - K'c_2 - K'c_3 &= 0 \end{aligned} \right\}$$

$$c_1 = \frac{Kc_2 + Kc_3}{K - 2K'}$$

$$c_1 = \frac{-K'c_2 - K'c_3}{K}$$

$$\frac{kC_2 + kC_3}{k - 2k'} = \frac{-k'(2 - k'(3))}{k} \Rightarrow$$

$$\Rightarrow k^2(2 + k^2 C_3) = -k k'(2 + 2k'(2 + k k'(3 + 2k'^2 C_3)) \Rightarrow$$

$$\Rightarrow (2(k^2 + k k' - 2k')) = (3(-k^2 - k k' + 2k'^2)) \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \boxed{C_2 = -C_3} \quad , \quad \boxed{C_1 = \frac{kC_2 + kC_3}{k - 2k'} = 0}$$

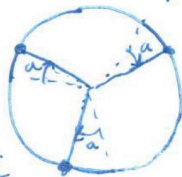
Luego $\vec{c} = (0, C_1, -C_1)$

→ Veamos como oscila el sistema en estos modos normales:

Modo 1 vibra M_1 , $M_2 = M_3 = 0$, $\omega = \omega_1 = 0 //$

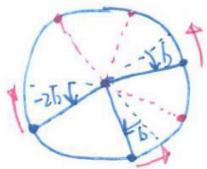
$$\begin{pmatrix} \theta_1 \\ \theta_2 \\ \theta_3 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} a & -2b & 0 \\ a & b & c \\ a & b & -c \end{pmatrix} \begin{pmatrix} M_1 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix} \quad \begin{aligned} \theta_1 &= aM_1 \\ \theta_2 &= aM_2 \\ \theta_3 &= aM_3 \end{aligned}$$

Tendremos una rotación del sistema :



Modo 2 vibra M_2 , $M_1 = M_3 = 0$, $\omega_2 = \sqrt{\frac{3k}{m}}$

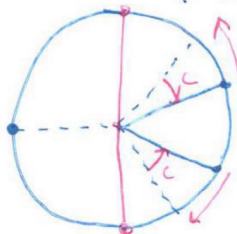
$$\begin{pmatrix} \theta_1 \\ \theta_2 \\ \theta_3 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} a & -2b & 0 \\ a & b & c \\ a & b & -c \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 0 \\ M_2 \\ 0 \end{pmatrix} \quad \begin{aligned} \theta_1 &= -2bM_2 \\ \theta_2 &= bM_2 \\ \theta_3 &= bM_2 \end{aligned}$$



Modo 3 vibra M_3 , $M_1 = M_2 = 0$, $\omega_3 = \sqrt{\frac{K+2K'}{m}}$

$$\begin{pmatrix} \theta_1 \\ \theta_2 \\ \theta_3 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} a & -2b & 0 \\ a & b & c \\ a & b & -c \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ M_3 \end{pmatrix} \quad \begin{array}{l} \theta_1 = 0 \\ \theta_2 = CM_3 \\ \theta_3 = -CM_3 \end{array}$$

Em este modo:



→ Si ponemos $K' = K + \delta K$ con $\delta K \ll K$ luego $K \approx K'$, portanto $\omega_3 = \sqrt{\frac{K+2K'}{m}} \approx \sqrt{\frac{3K}{m}} = \omega_2$
 por lo que únicamente pasamos a tener un modo de vibración con $\omega = \sqrt{\frac{3K}{m}}$

→ Si desplazamos una distancia x_0 la partícula 1, tenemos que $\theta_1 = x_0/r$, por lo que:

$$\begin{cases} \theta_1 = a \cos(\omega_0 t + \delta_0) - 2b \cos(\omega_1 t + \delta_1) \\ \theta_2 = a \cos(\omega_0 t + \delta_0) + b \cos(\omega_1 t + \delta_1) + c \cos(\omega_2 t + \delta_2) \\ \theta_3 = a \cos(\omega_0 t + \delta_0) + b \cos(\omega_1 t + \delta_1) + c \cos(\omega_2 t + \delta_2) \end{cases}$$

Suponemos que $\delta_0 = \delta_1 = \delta_2 = 0$ y llegamos a que para $t=0$:

$$\begin{cases} x_0/r = a - 2b \\ 0 = a + b + c \\ 0 = a + b - c \end{cases} \Rightarrow \boxed{c=0} \quad \begin{cases} x_0/r = a - 2b \\ a + b = 0 \Rightarrow a = -b \end{cases} \Rightarrow$$

$$\Rightarrow x_0/r = 3a \Rightarrow \boxed{a = \frac{x_0}{3r}}, \quad \boxed{b = -\frac{x_0}{3r}}$$

Por tanto el sistema se moverá:

$$\theta_1 = \frac{x_0}{3n} \cos(\omega_0 t) + \frac{2x_0}{3n} \cos(\omega_1 t)$$

$$\theta_2 = \frac{x_0}{3n} \cos(\omega_0 t) - \frac{x_0}{3n} \cos(\omega_1 t)$$

$$\theta_3 = \frac{x_0}{3n} \cos(\omega_0 t) - \frac{x_0}{3n} \cos(\omega_1 t)$$

Problema 4

extremos fijos $\begin{cases} u(0, x) = 0 \\ u(L, x) = 0 \end{cases}$ (condiciones de contorno)

condición inicial: $\left. \frac{\partial u}{\partial x} \right|_{x=0} = \frac{V_0 x}{L(1-x/L)}$

Si F es una fuerza dependiente del tiempo $F = A - Bt$ donde A y B son constantes positivas:

(a) Determinar la velocidad $v(t)$ y la trayectoria $x(t)$ en términos de A, B, m, v_0, x_0 .

(b) Representar gráficamente $F(t), v(t), x(t)$ para $v_0 = 0$ y $x_0 > 0$.

(c) Describir brevemente el movimiento de la partícula.

Aplicando la 2ª ley de Newton $\sum \vec{F}_i = m \vec{a}$:

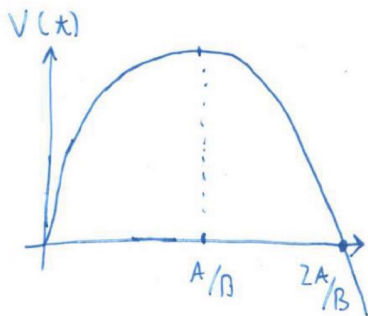
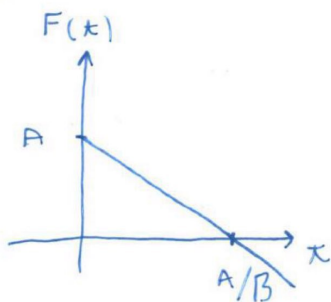
$$A - Bt = m \frac{dv}{dt} \Rightarrow \int_0^t A - Bt \, dt = m \int_{v_0}^v dv \Rightarrow$$

$$\Rightarrow At - \frac{B}{2} t^2 = m(v - v_0) \Rightarrow v(t) = \frac{1}{m} \left[At - \frac{B}{2} t^2 \right] + v_0$$

$$\frac{dx}{dt} = \frac{1}{m} \left[At - \frac{B}{2} t \right] + v_0 \Rightarrow \int_{x_0}^x dx = \frac{1}{m} \int_0^t \left[At - \frac{B}{2} t^2 \right] dt + \int_0^t v_0 dt$$

$$\Rightarrow x = x_0 + v_0 t + \frac{A}{2m} t^2 - \frac{B}{6m} t^3$$

(b) Si representáramos:

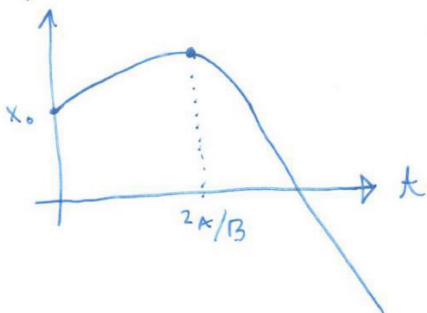


Buscamos un extremo de $x(t)$:

$$\frac{A}{m}t - \frac{B}{2m}t^2 = 0 \Rightarrow t=0 \quad \frac{A}{m} - \frac{B}{2m}t = 0 \Rightarrow t = \frac{2A}{B}$$

$x(0) = x_0$, , $x(\infty) \rightarrow -\infty$, luego:

$x(t)$:



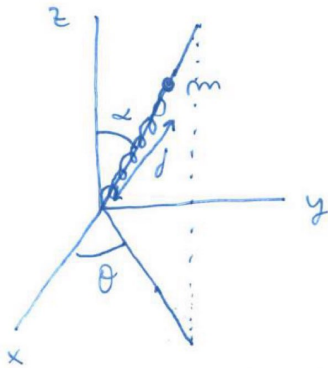
La partícula comienza a moverse en x_0 hacia $x > 0$ ya que la fuerza es positiva. En A/B la fuerza comienza a ser negativa, lo que hace que a partir de ahí la velocidad de la partícula comience a disminuir.

Por último a partir de $t = 2A/B$ la velocidad comienza a ser negativa y la partícula comienza a retroceder hacia $-\infty$.

Una cuenta de masa m resbala sin rozamiento en su parte superior en un alambre recto con un extremo fijo, en el origen de coordenadas. El alambre inextensible y de masa despreciable, puede girar libremente al rededor del eje Z formado con el un mismo ángulo constante $\theta = \alpha$. La masa está unida al origen por un resorte de cte recuperadora K y longitud natural d . (sin gravedad).

- Escriben la lagrangiana en función de las coordenadas
- Establecen los grados de libertad de la masa m y escogen coordenadas generalizadas.
- Identifican las simetrías del problema y cantidades conservadas
- Escriben las ecuaciones diferenciales del movimiento

c) Sin resolver las ecuaciones estudiar cualitativamente el movimiento. Calcular la frecuencia de las oscilaciones pequeñas alrededor de la posición de equilibrio para $d=0$.



1 Partícula en 3D, 3 coordenadas (x, y, z)

1 ligadura, $z = R \cos \alpha \sqrt{x^2 + y^2 + z^2} = R \cos \alpha$

2 Grados de libertad, 2 coordenadas generalizadas, θ - α :

$q_1 = \theta$, $q_2 = \alpha$. Luego:

$$\begin{cases} x = R \sin \alpha \cos \theta \\ y = R \sin \alpha \sin \theta \\ z = R \cos \alpha \end{cases}$$

$$\begin{cases} \dot{x} = R \sin \alpha \dot{\theta} \cos \theta - R \sin \alpha \theta \dot{\alpha} \sin \theta \\ \dot{y} = R \sin \alpha \dot{\theta} \sin \theta + R \sin \alpha \theta \dot{\alpha} \cos \theta \\ \dot{z} = R \dot{\alpha} \cos \alpha \end{cases}$$

$$\begin{cases} \dot{x}^2 = R^2 \sin^2 \alpha \dot{\theta}^2 \cos^2 \theta + R^2 \sin^2 \alpha \theta^2 \dot{\alpha}^2 \sin^2 \theta - 2 R^2 \sin^2 \alpha \dot{\theta} \theta \dot{\alpha} \cos \theta \sin \theta \\ \dot{y}^2 = R^2 \sin^2 \alpha \dot{\theta}^2 \sin^2 \theta + R^2 \sin^2 \alpha \theta^2 \dot{\alpha}^2 \cos^2 \theta + 2 R^2 \sin^2 \alpha \dot{\theta} \theta \dot{\alpha} \cos \theta \sin \theta \\ \dot{z}^2 = R^2 \dot{\alpha}^2 \cos^2 \alpha \end{cases}$$

$$\dot{x}^2 + \dot{y}^2 + \dot{z}^2 = R^2 \sin^2 \alpha \dot{\theta}^2 + R^2 \sin^2 \alpha \theta^2 \dot{\alpha}^2 + R^2 \dot{\alpha}^2 \cos^2 \alpha = R^2 + R^2 \sin^2 \alpha \dot{\theta}^2$$

$$\text{Luego: } T = \frac{1}{2} m (\dot{x}^2 + \dot{y}^2 + \dot{z}^2) = \frac{1}{2} m (R^2 + R^2 \sin^2 \alpha \dot{\theta}^2)$$

El potencial: $V = \frac{1}{2} k (R-d)^2$, por tanto la Lagrangiana es:

$$L = T - V = \frac{1}{2} m (R^2 + R^2 \sin^2 \alpha \dot{\theta}^2) - \frac{1}{2} k (R-d)^2$$

Obtenemos las ecuaciones diferenciales de Euler-Lagrange.

→ Ecuación para \mathcal{R} :

$$\frac{\partial L}{\partial r} = -k(n-d) + m n \dot{\theta}^2 \sin^2 \alpha$$

$$\frac{\partial L}{\partial \dot{r}} = m \dot{r} \quad , \quad \frac{d}{dt} \left(\frac{\partial L}{\partial \dot{r}} \right) = m \ddot{r} \quad , \quad \text{por tanto:}$$

$$\boxed{m \ddot{r} = m n \dot{\theta}^2 \sin^2 \alpha - k(n-d)}$$

$\underbrace{\hspace{10em}}$
Fuerza centrífuga Fuerza elástica

→ Ecuación para θ :

$$\frac{\partial L}{\partial \theta} = 0 \Rightarrow \theta \text{ es coordenada cíclica, } P_\theta = \text{cte} //$$

$$\frac{\partial L}{\partial \dot{\theta}} = \boxed{m \dot{\theta} n^2 \sin^2 \alpha = P_\theta = \text{cte}}$$

El momento generalizado con respecto a θ se conserva.

→ Veamos el Hamiltoniano:

$$\frac{\partial L}{\partial t} = - \frac{dH}{dt} = 0 \Rightarrow \boxed{H = \text{cte, se conserva}}$$

Además, como las relaciones entre coordenadas no dependen de t , se cumplirá que $\boxed{H = E = \text{cte}}$ explícitamente:

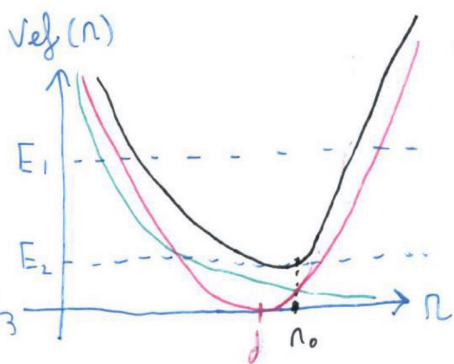
$$H = \sum_{i=1}^2 \dot{q}_i P_i - L = m \dot{\theta}^2 n^2 \sin^2 \alpha + m \dot{r}^2 - \frac{1}{2} m \dot{r}^2 - \frac{1}{2} m n^2 \dot{\theta}^2 \sin^2 \alpha + \frac{1}{2} k(n-d)^2 = \frac{1}{2} m \dot{\theta}^2 n^2 \sin^2 \alpha + \frac{1}{2} m \dot{r}^2 + \frac{1}{2} k(n-d)^2 = T + V = E = \text{cte} //$$

Ahora realizaremos un análisis del movimiento, a partir de la conservación de la energía, luego:

$$m \dot{\theta}^2 \sin^2 \alpha = P_0 \Rightarrow \dot{\theta} = \frac{P_0}{m r^2 \sin^2 \alpha}, \text{ Lo sustituimos en } E:$$

$$E(r) = \underbrace{\frac{1}{2} \frac{P_0^2}{m r^2 \sin^2 \alpha}}_{\text{Velocidad } (r)} + \frac{1}{2} k(r-d)^2 + \underbrace{\frac{1}{2} m \dot{r}^2}_{T(r) \neq 0}$$

→ La partícula solo se podrá mover en aquellos puntos tales que $E(r) \geq \text{Veloc.}(r)$. Representando el $\text{Veloc.}(r)$:



$$\text{Veloc.}(r) = \frac{P_0^2}{2 m r^2 \sin^2 \alpha} + \frac{1}{2} k(r-d)^2$$

(3) (1) (2)

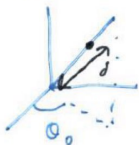
Veamos los diferentes casos

→ Si: $P_0 = 0 \Rightarrow$ no hay rotación del alambre, el potencial es equivalente al de (2). Hay dos casos.

• Si: $E = E_1$, La partícula oscila entre 2 valores de r , r_{\min} y r_{\max} , a un ángulo θ_0 cte.

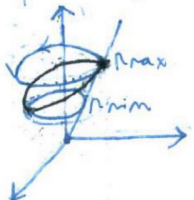


• Si: $E = E_3$, La partícula está detenida en $r = d$:



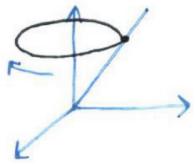
Si: $P_0 \neq 0$, existe rotación, tenemos de nuevo dos casos:

- Si: $E = E_1$, la partícula rota y oscila entre dos valores de n : $n \in [n_{min}, n_{max}]$



Possible trayectoria

- Si: $E = E_3$, la partícula rota a un valor cte n_0 para n .



Ya por último calculamos la frecuencia de las pequeñas oscilaciones en torno al equilibrio, n_0 . Haciendo un desarrollo de Taylor:

$$V_{\text{ef}}(n) \approx V(n_0) + \left. \frac{dV_{\text{ef}}(n)}{dn} \right|_{n=n_0} (n-n_0) + \left. \frac{d^2 V_{\text{ef}}(n)}{dn^2} \right|_{n=n_0} \frac{1}{2} (n-n_0)^2$$

$$= E_0 + \frac{1}{2} k (n-n_0)^2 \Rightarrow k = \left. \frac{d^2 V_{\text{ef}}(n)}{dn^2} \right|_{n=n_0}$$

En primer lugar calculamos n_0 :

$$\frac{dV_{\text{ef}}}{dn} = - \frac{2 P_0^2}{2 m n^3 \sin^2 \alpha} + k(n-d) \Rightarrow \left. \frac{dV_{\text{ef}}}{dn} \right|_{n=n_0} = 0 \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \frac{P_0^2}{m n_0^3 \sin^2 \alpha} = k n_0 \Rightarrow n_0 = \frac{P_0^2}{m \sin^2 \alpha k}$$

Podemos suponer $d=0$

$$\left. \frac{d^2 V_{\text{eff}}}{dR^2} \right|_{R_0} = \frac{3 P_0^2}{m R_0^4 \text{cm}^2} + K = K' = m \omega^2 \Rightarrow$$

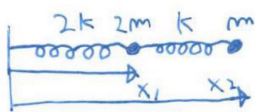
$$\Rightarrow \omega^2 = \frac{3 P_0^2}{m^2 R_0^4 \text{cm}^2} + \frac{K}{m} \Rightarrow \leftarrow R_0 = \dots$$

$$\Rightarrow \omega^2 = \frac{3 P_0^2}{m^2 \left(\frac{P_0^2}{m \text{cm}^2 K} \right) \text{cm}^2} + \frac{K}{m} = \frac{3K}{m} + \frac{K}{m} \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \omega = 2 \sqrt{\frac{K}{m}}$$

→ Nos damos cuenta de que es correcto ya que si no hubiese resorte $P_0=0$, y por tanto nos saldría que $\omega = \sqrt{K/m}$, frecuencia natural del muelle.

Pos cuentas de masas $2m$ y m se pueden mover sin rozamiento ensartadas en un alambre horizontal inextensible fijado a una pared por uno de sus extremos. Las masas están unidas a la pared y entre sí por 2 resortes de ctes $2K$ y K como se muestra en la figura. Encuentra las frecuencias y modos propios de oscilación. Establecer las C.I. que activen los modos propios de oscilación.



2 Partículas en 1D, 0 ligaduras
2 grados de libertad $\begin{cases} q_1 = x_1 \\ q_2 = x_2 \end{cases}$

$$T = m \dot{x}_1^2 + \frac{1}{2} m \dot{x}_2^2, \quad \{m\} = \begin{pmatrix} 2m & 0 \\ 0 & m \end{pmatrix}$$

$$V = K x_1^2 + \frac{1}{2} K (x_2 - x_1)^2$$

$$\frac{\partial V}{\partial x_1} = 2kx_1 - k(x_2 - x_1) \quad A_{11} = \frac{\partial^2 V}{\partial x_1^2} = 2k + k = 3k$$

$$\frac{\partial V}{\partial x_2} = k(x_2 - x_1)$$

$$A_{22} = \frac{\partial^2 V}{\partial x_2^2} = k$$

$$A_{12} = A_{21} = \frac{\partial^2 V}{\partial x_1 \partial x_2} = -k //$$

$$\text{Por tanto } \{A\} = \begin{pmatrix} 3k & -k \\ -k & k \end{pmatrix}$$

→ Calculamos las frecuencias de oscilación $\det[\{A\} - \omega^2\{m\}] = 0$

$$\begin{vmatrix} 3k - \omega^2 2m & -k \\ -k & k - \omega^2 m \end{vmatrix} = 0 \Rightarrow$$

$$\Rightarrow (3k - 2\omega^2 m)(k - \omega^2 m) - k^2 = 0 \Rightarrow$$

$$\Rightarrow 3k^2 - \omega^2 m 3k - 2\omega^2 m k + 2\omega^4 m^2 - k^2 = 0 \Rightarrow$$

$$\Rightarrow 2\omega^4 m^2 - 5m k \omega^2 + 2k^2 = 0 \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \omega^2 = \frac{5m/k \pm \sqrt{25m^2 k^2 - 16m^2 k^2}}{4m^2} = \frac{5k \pm 3k}{4m}$$

$$\omega_1 = \sqrt{\frac{2k}{m}}$$

$$\omega_2 = \sqrt{\frac{k}{2m}}$$

→ Calculamos ahora los auto vectores: $(\{A\} - \omega_i^2 \{m\}) \vec{a}_i = 0$:

Modo 1 $\omega_1 = \sqrt{\frac{2k}{m}}$, $\vec{a} = (a_1, a_2)$:

$$\begin{pmatrix} -k & -k \\ -k & -k \end{pmatrix} \begin{pmatrix} a_1 \\ a_2 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \end{pmatrix} \quad \begin{array}{l} a_1 = -a_2 // \\ \vec{a} = (a, -a) \end{array}$$

Modo 2 $\omega_2 = \sqrt{\frac{k}{2m}}$, $\vec{b} = (b_1, b_2)$:

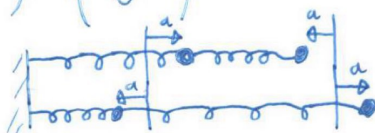
$$\begin{pmatrix} 2k & -k \\ -k & \frac{1}{2}k \end{pmatrix} \begin{pmatrix} b_1 \\ b_2 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \end{pmatrix} \quad \begin{matrix} 2b_1 = +b_2 \\ \vec{b} = (b, b) \end{matrix}$$

→ Veros como oscilan estos modos:

Modo 1 vibra $M_1, M_2 = 0$: $\omega = \omega_1$:

$$\begin{pmatrix} x_1 \\ x_2 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} a & b \\ -a & 2b \end{pmatrix} \begin{pmatrix} M_1 \\ 0 \end{pmatrix} \quad \begin{matrix} x_1 = aM_1 \\ x_2 = -aM_2 \end{matrix}$$

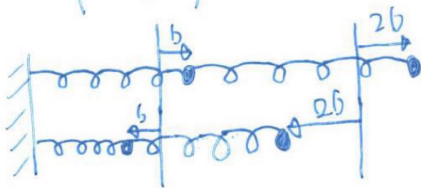
es un modo "antisimétrico":



Modo 2 vibra $M_2, M_1 = 0$, $\omega = \omega_2$:

$$\begin{pmatrix} x_1 \\ x_2 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} a & b \\ -a & 2b \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 0 \\ M_2 \end{pmatrix} \quad \begin{matrix} x_1 = bM_1 \\ x_2 = 2bM_2 \end{matrix}$$

Un modo simétrico con el doble de Amplitud para la segunda partícula.



Apelidos:

Nome:

Exame de Mecánica Clásica I (Xoves, 14 de Xaneiro de 2016)

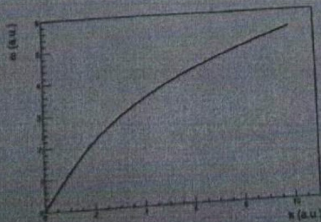
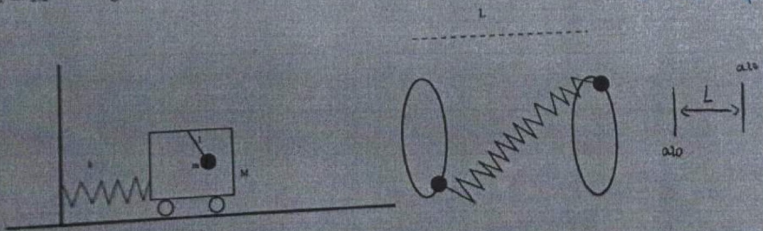
1.- Unha partícula de masa m esvara por un plano inclinado de ángulo θ baixo a acción da gravidade e dunha forza de rozamento $F = kmv^2$, sendo k unha constante. Calcular a velocidade terminal da partícula e probar que o tempo que tarda en percorrer unha distancia D partindo do repouso é $t = \cosh^{-1}(e^{kD}) / \sqrt{(kg \sin \theta)}$ 2 pto $t = \frac{\operatorname{arccosh}(e^{kD})}{\sqrt{\dots}}$

2.- Dúas masas iguais móvense, sen rozamento, ensartadas en sendos aneis circulares de radio R , paralelos entre si e a unha distancia L , como se amosa na figura. As dúas masas están unidas por un resorte de constante k . Escribir o lagrangiano do sistema e as ecuacións de movemento. Calcular a hamiltoniana. Atopar unha variable cíclica que permita construír un potencial efectivo unidimensional. Representar gráficamente o potencial efectivo e describer os tipos de movemento. Calcular a frecuencia de oscilacións pequenas ao redor da posición de equilibrio. 3 pto (No Cons. de F_g)

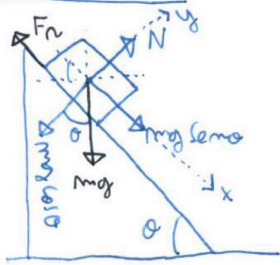
3.- A relación entre ω e k para ondas dun certo medio están indicadas na figura. Comparar razoadamente as velocidades de grupo e de fase para calquera lonxitude de onda do intervalo representado. 2 pto

4.- Un péndulo simple de masa m e lonxitude l pendura dun vagón de masa M que pode oscilar no extremo dun resorte de constante k , como se amosa na figura. Calcular as frecuencias propias e para cada unha delas describir o movemento do modo normal correspondente nos casos (a) $m \ll M$ e (b) $m = M = l = g = 1$ e $k = 2$ (todos en unidades apropiadas). 3 pto

Mal planteado para $m \ll M$
Jaime dice que es cagada!



Problema 1



Aplicando la 2ª ley de Newton:

$$\sum_i \vec{F}_i = m \vec{a}$$

$$\begin{cases} \text{eje } x: m g \sin \theta - k \rho v^2 = \rho a_x \\ \text{eje } y: N - m g \cos \theta = m a_y = 0 \end{cases}$$

$$g \sin \theta - k v^2 = \frac{dv}{dt} \Rightarrow \int_0^t dt = \int_0^v \frac{dv}{g \sin \theta - k v^2}$$

$$(*) \int_0^v \frac{dv}{g \sin \theta - k v^2} = \frac{1}{g \sin \theta} \int_0^v \frac{dv}{1 - \frac{k}{g \sin \theta} v^2} = \frac{1}{g \sin \theta} \int_0^v \frac{dV}{1 - \left(\sqrt{\frac{k}{g \sin \theta}} V \right)^2}$$

$$= \frac{1}{g \sin \theta} \sqrt{\frac{g \sin \theta}{k}} \left[\operatorname{arctgh} \left(\sqrt{\frac{k}{g \sin \theta}} v \right) \right]_0^v =$$

$$= \sqrt{\frac{1}{k g \sin \theta}} \operatorname{arctgh} \left(\sqrt{\frac{k}{g \sin \theta}} v \right) \quad \text{luego:}$$

$$t = \sqrt{\frac{1}{k g \sin \theta}} \operatorname{arctgh} \left(\sqrt{\frac{k}{g \sin \theta}} v \right) \Rightarrow$$

$$\Rightarrow v(t) = \frac{dx}{dt} = \sqrt{\frac{g \sin \theta}{k}} \operatorname{tgh} \left(\sqrt{k g \sin \theta} t \right) \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \int_0^D dx = \sqrt{\frac{g \sin \theta}{k}} \int_0^k \operatorname{tgh} \left(\sqrt{k g \sin \theta} t \right) \Rightarrow$$

$$D = \sqrt{\frac{g \sin \theta}{k}} \ln \left(\cosh \left(\sqrt{g \sin \theta k} x \right) \right) \Bigg|_0^x \frac{1}{\sqrt{g \sin \theta k}} \Rightarrow$$

$$\Rightarrow D = \frac{1}{k} \ln \left(\cosh \left(\sqrt{g \sin \theta k} x \right) \right) \left[\begin{array}{l} \text{Puesto que } \cosh(0) = 1 \\ \text{pero } \ln(1) = 0 \end{array} \right]$$

$$\Rightarrow x = \frac{\operatorname{arccosh}(e^{kD})}{\sqrt{g \sin \theta k}}$$

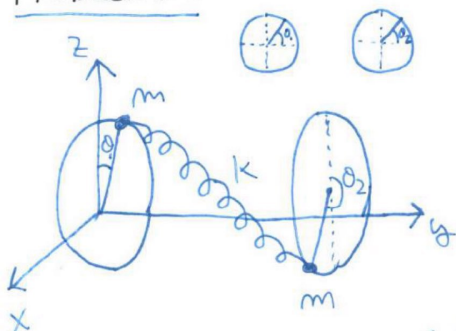
Calculamos ahora la V_{terminal} de la partícula, que es aquella para la cual la fuerza de rozamiento iguala a la fuerza de gravedad y ya no hay aceleración (MDU). En este caso:

$$m a_x = 0 = -k m v^2 + g \sin \theta m \Rightarrow$$

\uparrow
 $a_x = 0$ para $v = v_{\text{ter}}$

$$v_T = \frac{g \sin \theta}{k}$$

Problema 2



2 Partículas en 3D

4 ligaduras

$$\begin{cases} y_1 = 0 \\ y_2 = L \\ x_1^2 + z_1^2 = R^2 \\ x_2^2 + z_2^2 = R^2 \end{cases}$$

2 grados de libertad, 2 coordenadas generalizadas

$$\begin{cases} q_1 = \theta_1 \\ q_2 = \theta_2 \end{cases}$$

$$\begin{cases} x_1 = R \cos \theta_1 \\ z_1 = R \sin \theta_1 \\ x_2 = R \cos \theta_2 \\ z_2 = R \sin \theta_2 \end{cases} \begin{array}{l} \rightarrow \text{son} \\ \text{iguales} \\ \text{las} \\ \text{coordenadas} \end{array}$$

$$\begin{cases} \dot{x}_1^2 = R^2 \dot{\theta}_1^2 \sin^2 \theta_1 \\ \dot{z}_1^2 = R^2 \dot{\theta}_1^2 \cos^2 \theta_1 \\ \dot{x}_2^2 = R^2 \dot{\theta}_2^2 \sin^2 \theta_2 \\ \dot{z}_2^2 = R^2 \dot{\theta}_2^2 \cos^2 \theta_2 \end{cases}$$

Luego las energías críticas son:

$$T = \frac{1}{2} m R^2 (\dot{\theta}_1^2 + \dot{\theta}_2^2)$$

El potencial será:

$$V = \frac{1}{2} k |\vec{r}_2 - \vec{r}_1|^2 = \frac{1}{2} k \left[R^2 (\cos \theta_2 - \cos \theta_1)^2 + R^2 (\sin \theta_2 - \sin \theta_1)^2 + L^2 \right]$$
$$= \frac{1}{2} k \left[R^2 [\cos^2 \theta_2 + \cos^2 \theta_1 - 2 \cos \theta_2 \cos \theta_1 + \sin^2 \theta_2 + \sin^2 \theta_1 - 2 \sin \theta_2 \sin \theta_1] + L^2 \right] \Rightarrow -\cos(\theta_1 - \theta_2)$$

$$\Rightarrow V = \frac{1}{2} k \left[R^2 2(1 - \cos(\theta_1 - \theta_2)) + L^2 \right] \Rightarrow$$

$$\Rightarrow V = \frac{1}{2} k \left[2R^2 (1 - \cos(\theta_1 - \theta_2)) + L^2 \right]$$

Por tanto el Lagrangiano es $L = T - V$:

$$L = \frac{1}{2} m R^2 (\dot{\theta}_1^2 + \dot{\theta}_2^2) - \frac{1}{2} k \left[2R^2 - 2R^2 \cos(\theta_1 - \theta_2) + L^2 \right]$$

→ Podemos observar que $\frac{\partial L}{\partial \theta_1} \neq 0$ y $\frac{\partial L}{\partial \theta_2} \neq 0$ por tanto buscamos unas nuevas variables para encontrar una coordenada cíclica definimos $\theta_+ = \theta_1 + \theta_2$ y $\theta_- = \theta_1 - \theta_2$ por lo que:

$$\dot{\theta}_+^2 = \dot{\theta}_1^2 + \dot{\theta}_2^2 + 2\dot{\theta}_1\dot{\theta}_2$$
$$\dot{\theta}_-^2 = \dot{\theta}_1^2 + \dot{\theta}_2^2 - 2\dot{\theta}_1\dot{\theta}_2$$

$$\dot{\theta}_+^2 + \dot{\theta}_-^2 = 2(\dot{\theta}_1^2 + \dot{\theta}_2^2) \Rightarrow \dot{\theta}_1^2 + \dot{\theta}_2^2 = \frac{1}{2} (\dot{\theta}_+^2 + \dot{\theta}_-^2)$$

Sustituyendo en el Lagrangiano estas nuevas variables:

$$L = \frac{1}{4} m R^2 (\dot{\theta}_+^2 + \dot{\theta}_-^2) - \frac{1}{2} k L^2 - k R^2 + k R^2 \cos(\theta_-)$$

→ Ecuación de Euler-Lagrange para θ_+ :

$$\frac{\partial L}{\partial \theta_+} = 0 \Rightarrow \theta_+ \text{ es coordenada cíclica} \quad | \quad P_{\theta_+} = \text{cte}$$

$$\frac{\partial L}{\partial \dot{\theta}_+} = \frac{1}{2} m R^2 \dot{\theta}_+ = P_{\theta_+} = \text{cte}$$

→ Ecuación de Euler-Lagrange para θ_- :

$$\frac{\partial L}{\partial \theta_-} = k R^2 \sin(\theta_-)$$

$$\frac{\partial L}{\partial \dot{\theta}_-} = \frac{1}{2} m R^2 \dot{\theta}_- \quad \frac{d}{dt} \left(\frac{\partial L}{\partial \dot{\theta}_-} \right) = \frac{1}{2} m R^2 \ddot{\theta}_-$$

$$\frac{1}{2} m \ddot{\theta}_- = -k \sin(\theta_-)$$

→ Como $\frac{\partial L}{\partial k} = 0 = -\frac{dH}{dk} \Rightarrow H = \text{cte}$ Además como las relaciones entre coordenadas no dependen de $t \Rightarrow H = E = \text{cte}$ explícitamente

$$H = \sum_i \hat{p}_i \dot{q}_i - L = \frac{1}{2} m R^2 \dot{\theta}_+^2 + \frac{1}{2} m R^2 \dot{\theta}_-^2 - \frac{1}{4} m R^2 (\dot{\theta}_+^2 + \dot{\theta}_-^2) + \frac{1}{2} k L^2 + k R^2 - k R^2 \cos(\theta_-) \Rightarrow$$

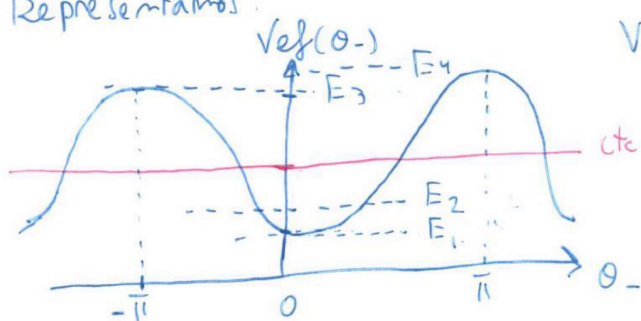
$$\Rightarrow H = \frac{1}{4} m R^2 (\dot{\theta}_+^2 + \dot{\theta}_-^2) + \frac{1}{2} k L^2 + k R^2 - k R^2 \cos(\theta_-) = T + V = E$$

→ Construímos ahora un potencial unidimensional:

$$\dot{\theta}_+ = \frac{2P_{\theta_+}}{mR^2}, \text{ sustituímos en la expresión de } E:$$

$$E = \underbrace{\frac{1}{4} m R^2 \dot{\theta}_-^2}_{T(\theta_-) > 0} + \underbrace{\frac{P_{\theta_+}^2}{mR^2} + \frac{1}{2} k L^2 + k R^2 + k R^2 \cos(\theta_-)}_{V_{\text{ef}}(\theta_-)}$$

Representamos:



$$V_{\text{ef}}(\theta_-) = kR \cos(\theta_-) + \text{cte}$$

$$\text{cte} = \frac{1}{2} k L^2 + k R^2 + \frac{P_{\theta_+}^2}{mR^2}$$

Caso (a) Si $P_{\theta_+} \neq 0$

a.1 → $E = E_1$ Las dos partículas rotan *sin desfase*:
(equilibrio estable)



a.2 → $E = E_2$ Las dos partículas rotan con *un desfase* que varía entre dos ángulos

a.3 → $E = E_3$ Las dos partículas rotan *encontrándose en fases opuestas* (Equilibrio inestable)



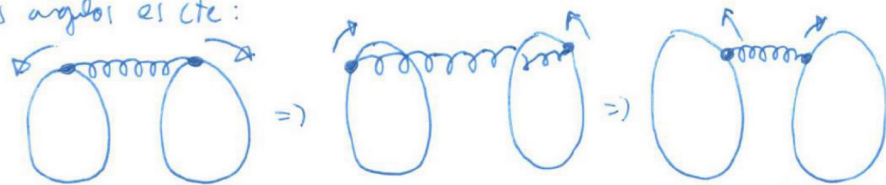
a.4 → $E = E_4$ Las partículas rotan con *cualquier desfase*

Caso (b) Si $P_{\theta_+} = 0 \Rightarrow \dot{\theta}_1 + \dot{\theta}_2 = 0 \Rightarrow \theta_1 + \theta_2 = \text{cte}$

b.1 → $E = E_1$ Las partículas están *quietas* con cierto ángulo $\theta_1 = \theta_2 = 0$



b.2 $\rightarrow E=E_2$: Las partículas oscilan de forma que la suma de los ángulos es cte:



b.3 $\rightarrow E=E_3$ Las partículas se mueven con cualquier desfase pero cumpliendo que $\theta_1 + \theta_2 = \text{cte} //$

\rightarrow Por último calculamos la frecuencia de las pequeñas oscilaciones en torno al punto de equilibrio $\theta_- = 0$

$$\frac{\partial V_{\text{ef}}(\theta_-)}{\partial \theta_-} = -KR^2 \sin(\theta_-) \quad \frac{\partial^2 V_{\text{ef}}(\theta_-)}{\partial \theta_-^2} = KR^2 \cos(\theta_-)$$

utilizando un desarrollo de Taylor:

$$V_{\text{ef}}(\theta) \approx V_{\text{ef}}(0) + \frac{dV_{\text{ef}}}{d\theta} \Big|_{\theta=0} (\theta_-) + \frac{1}{2} \frac{d^2 V_{\text{ef}}}{d\theta^2} (\theta_-)^2 \Rightarrow$$

$$\Rightarrow V_{\text{ef}}(\theta) \approx V_{\text{ef}}(0) + \frac{1}{2} \frac{d^2 V_{\text{ef}}}{d\theta^2} (\theta_-)^2 = E_0 + \frac{1}{2} KR^2 (\theta_-)^2$$

Luego:

$$KR^2 = \omega^2 m R^2 = KR^2 \cos(\theta_-) \Big|_{\theta_- = 0} \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \omega = \sqrt{K/m}$$

Problema 3

Por la figura que tenemos se puede deducir que la relación entre ω y k viene dada por $\omega = \sqrt{\alpha k}$ siendo α un factor constante. Luego podemos calcular las velocidades de grupo y fase:

$$V_g = \frac{\omega}{k} = \sqrt{\frac{\alpha}{k}}$$

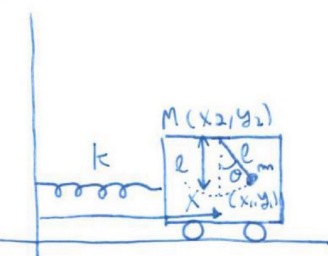
Dividiendo las:

$$V_g = \frac{d\omega}{dk} = \frac{\alpha}{2\sqrt{\alpha} \sqrt{k}} = \frac{\sqrt{\alpha}}{2\sqrt{k}}$$

$$\frac{V_f}{V_g} = \frac{\sqrt{\alpha}/\sqrt{k}}{\sqrt{\alpha}/2\sqrt{k}} \Rightarrow V_f = 2V_g \Rightarrow V_f > V_g$$

Por lo que se trata de un medio con dispersión normal //

Problema 4



2 masas en 2D

2 ligaduras

2 coordenadas generalizadas $\begin{cases} q_1 = x \\ q_2 = \theta \end{cases}$

$$\begin{cases} x_1 = x + l \sin \theta \\ y_1 = l - l \cos \theta \\ x_2 = x \\ y_2 = 0 \end{cases} \quad \begin{cases} \dot{x}_1 = \dot{x} + l \cos \theta \dot{\theta} \\ \dot{y}_1 = + l \sin \theta \dot{\theta} \\ \dot{x}_2 = \dot{x} \end{cases}$$

$$\begin{cases} \dot{x}_1^2 = \dot{x}^2 + l^2 \dot{\theta}^2 \cos^2 \theta + 2\dot{x} l \dot{\theta} \cos \theta \\ \dot{y}_1^2 = l^2 \dot{\theta}^2 \sin^2 \theta \\ \dot{x}_2^2 = \dot{x}^2 \end{cases} \quad T = \frac{1}{2} m (\dot{x}^2 + l^2 \dot{\theta}^2 + 2\dot{x} l \dot{\theta} \cos \theta) + \frac{1}{2} m \dot{x}^2$$

$$T = \frac{1}{2} (m+M) \dot{x}^2 + \frac{1}{2} m \dot{\theta}^2 l^2 + m g l x \cos \theta$$

Haciendo una aproximación para pequeñas oscilaciones

$$\cos \theta \approx 1 - \frac{\theta^2}{2} \approx 1, \text{ luego:}$$

$$T = \frac{1}{2} (m+M) \dot{x}^2 + \frac{1}{2} m \dot{\theta}^2 l^2 + m g l x \quad \{m\} = \begin{pmatrix} m+M & ml \\ ml & ml^2 \end{pmatrix}$$

$$V = m g l - m g l \cos \theta + \frac{1}{2} k x^2 \quad \Rightarrow$$

$$\cos \theta \approx 1 - \frac{\theta^2}{2}$$

$$\Rightarrow V = \text{cte} + m g l \frac{\theta^2}{2} + \frac{1}{2} k x^2, \text{ calculamos } \{A\}:$$

$$\frac{\partial V}{\partial x} = k x \quad A_{11} = \frac{\partial^2 V}{\partial x^2} = k \quad \frac{\partial^2 V}{\partial x \partial \theta} = 0 = A_{12}$$

$$\frac{\partial V}{\partial \theta} = m g l \theta \quad A_{22} = \frac{\partial^2 V}{\partial \theta^2} = m g l$$

$$\text{Por tanto } \{A\} = \begin{pmatrix} k & 0 \\ 0 & m g l \end{pmatrix}$$

→ calculamos las frecuencias de oscilación $\det[\{A\} - \omega^2 \{m\}] = 0$

$$\begin{vmatrix} k - \omega^2 (m+M) & -\omega^2 ml \\ -\omega^2 ml & m g l - \omega^2 ml^2 \end{vmatrix} = 0 \Rightarrow$$

$$\Rightarrow (k - \omega^2 (m+M)) (m g l - \omega^2 ml^2) - \omega^4 m^2 l^2 = 0$$

$$Kmg - \omega^2 (m+M)mg - \omega^2 mLK + \omega^4 (m+M)L^2 - \omega^4 m^2 L^2 = 0$$

$$Kg - \omega^2 [(m+M)g + LK] + \omega^4 ML = 0 \text{ luego:}$$

$$\omega^2 = \frac{(m+M)g + LK \pm \sqrt{(m+M)^2 g^2 + L^2 K^2 + 2(m+M)LK - 4mgML}}{2ML}$$

Si ahora tomamos $M \gg m \Rightarrow M+m \approx M$:

$$\omega^2 = \frac{Mg + LK \pm \sqrt{M^2 g^2 + L^2 K^2 + 2MgLK - 4mgLK}}{2ML} \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \omega^2 = \frac{Mg + LK \pm \sqrt{(Mg - LK)^2}}{2ML} = \frac{Mg + LK \pm Mg - LK}{2Kg}$$

$$\text{Por tanto } \omega_1 = \frac{2Mg + LK + Mg - LK}{2ML} = \frac{g}{L} \Rightarrow \omega_1 = \sqrt{\frac{g}{L}}$$

$$\omega_2 = \frac{2Mg + LK - Mg + LK}{2ML} = \frac{K}{M} \Rightarrow \omega_2 = \sqrt{\frac{K}{M}}$$

Al obtener los auto vectores: $[(A_1 - \omega_i^2) \cdot \{m\}] \vec{a}_i = 0 \left(\frac{m}{M} \approx 0 \right)$

$$\begin{pmatrix} 0 & 0 \\ 0 & mgL \end{pmatrix} \begin{pmatrix} a_1 \\ a_2 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \end{pmatrix} \quad \begin{matrix} a_1 = a \\ a_2 = 0 \\ \vec{a} = (0, a) \end{matrix}$$

$$\left(\text{Para } \omega_2 = \sqrt{\frac{K}{M}} \right)$$

$$\begin{pmatrix} k - \frac{a}{L}M & -gm \\ -gm & 0 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} b_1 \\ b_2 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \end{pmatrix} \quad \begin{matrix} b_1 = 0 \\ b_2 = 0 \end{matrix}$$

Luego en los modos, el sistema se moverá:

Modo 1 $\omega_1 = \sqrt{\frac{k}{m}}$ vibra $M_1, M_2 = 0$:

$$\begin{pmatrix} x \\ \theta \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} a & 0 \\ 0 & 0 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} M_1 \\ 0 \end{pmatrix} \Rightarrow \begin{matrix} x = aM \\ \theta = 0 \end{matrix}$$

→ oscila el coche y el péndulo no

Modo 2 $\omega_2 = \sqrt{\frac{g}{L}}$ vibra $M_2, M_1 = 0$

$$\begin{pmatrix} x \\ \theta \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} a & 0 \\ 0 & 0 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 0 \\ M_2 \end{pmatrix} \quad \begin{matrix} x = 0 \text{ No vibran} \\ \theta = 0 \end{matrix}$$

→ El ejercicio está mal planteado, no se llega a nada con lógica en este apartado.

(b) $m = M = l = g = 1, k = 2$:

$$\omega^2 = \frac{(kL + (m+M)g) \pm \sqrt{(kL + (m+M)g)^2 - 4mLkg}}{2ML} = \begin{matrix} \omega_1^2 = 2 + \sqrt{3} \\ \omega_2^2 = 2 - \sqrt{3} \end{matrix}$$

$$= \frac{4 \pm \sqrt{16 - 8}}{2} = 2 \pm \sqrt{2}$$

Auto vectores de nuevo: , $\omega_1^2 = 2 + \sqrt{2}$, $\vec{a} = (a_1, a_2)$

$$\begin{matrix} *_1 \\ *_2 \end{matrix} \begin{pmatrix} -2 - 2\sqrt{2} & -2 - 2\sqrt{2} \\ -2 - 2\sqrt{2} & -1 - \sqrt{2} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} a_1 \\ a_2 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \end{pmatrix}$$

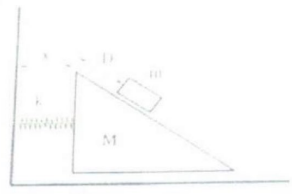
$$*_1 a_1 = \frac{2 + 2\sqrt{2}}{2 + 2\sqrt{2}} a_2 = - a_2$$

$$*_2 a_1 = \frac{-(1 + \sqrt{2})}{2 + 2\sqrt{2}} a_2 = - \frac{1}{2} a_2 = \dots$$

De nuevo nada con sentido, pues no se obtienen los mismos factores de proporcionalidad entre a_1 y a_2 ,

4.2.- Um bloco de massa m desliza sem atrito por um plano inclinado de comprimento L e altura h . O bloco desce com velocidade constante v_0 . No instante $t = 0$, o bloco encontra um sistema de molas com constante elástica k . O bloco para e o sistema de molas estende-se para $x = x_0$. Calcule a expressão da força de atrito que atua sobre o bloco. A força de atrito é constante? Justifique. (a) Escreva as equações de movimento do bloco. Suponha que a constante do plano inclinado seja α . (b) Calcule a velocidade do bloco no instante $t = 0$. (c) Calcule a expressão da força de atrito que atua sobre o bloco. (d) Calcule a expressão da força de atrito que atua sobre o bloco. (e) Calcule a expressão da força de atrito que atua sobre o bloco.

Também caiu em I/2018 //



2.- Uma conta de massa m esvava sen roçamento ensartada nun arame coa forma $z(\rho) = a(\rho/a)^4$. O arame xira ao redor do eixo z con velocidade angular constante. A gravidade da terra comunicalle unha aceleración g na dirección do eixo z . (a) Escribir a lagrangiana do sistema usando as coordenadas cilíndricas (z, ρ, ϕ) . Cantos graos de liberdade ten o sistema? (b) Atopar a ecuación do movemento en función da coordenada ρ . (c) Atopar o radio da órbita circular e comprobar se é estable.

2/15

3.- Un foguete de masa inicial total M_0 , onde a metade é combustible, parte do repouso sobre unha mesa horizontal. O coeficiente de roçamento coa superficie da mesa é μ . No instante $t = 0$, o foguete arranca expulsando os gases a un ritmo constante $\gamma = |dM/dt|$ con velocidade (relativa ao foguete) v_{ex} . A aceleración da gravidade actúa cara abaixo e todo movemento se desenvolve sobre a mesa. (a) Calcular a V_{ex} mínima necesaria para iniciar o movemento. (b) Cal é a velocidade máxima, V_{max} , que acada o foguete no caso (a)? (c) Que distancia aínda percorre dende o momento en que se agota o combustible? (d) Deducir a ecuación dun foguete (masa M e velocidade v)

2/15

co foguete $Mdv/dt + V_{ex}dM/dt = \sum \text{Forzas}$ T4

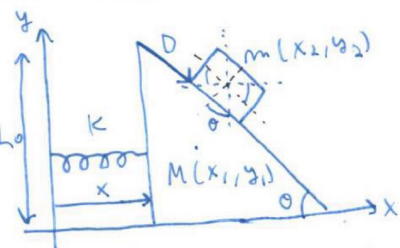
Unha corda de lonxitude L ten un extremo fixo e o outro está atado a un anel de masa despreziable que se pode deslizar sen roçamento por unha varriña. Calcular as frecuencias de oscilación. A corda inicialmente en repouso ten unha amplitude dada por $f(x) = x(1 - x/(2L))$. Calcular o momento posterior da corda.

T4

$$x(1 - \frac{x}{2L})$$

Faint, illegible text, possibly bleed-through from the reverse side of the page.

Problema 1



2 masas en 2D. 2 ligaduras.
 2 grados de libertad, 2 coordenadas
 generalizadas $\begin{cases} q_1 = x \\ q_2 = D \end{cases}$ Luego:
 $(y_1 = 0)$

$$\begin{cases} x_1 = X \\ x_2 = x + D \cos \theta \\ y_2 = L_0 - D \sin \theta \end{cases} \quad \begin{cases} \dot{x}_1 = \dot{X} \\ \dot{x}_2 = \dot{x} + \dot{D} \cos \theta \\ \dot{y}_2 = -\dot{D} \sin \theta \end{cases} \quad \begin{cases} \dot{x}_1^2 = \dot{X}^2 \\ \dot{x}_2^2 = \dot{x}^2 + \dot{D}^2 \cos^2 \theta + 2\dot{x}\dot{D} \cos \theta \\ \dot{y}_2^2 = \dot{D}^2 \sin^2 \theta \end{cases}$$

$$\text{Luego } T = \frac{1}{2} m (\dot{x}^2 + \dot{D}^2 + 2\dot{x}\dot{D} \cos \theta) + \frac{1}{2} M \dot{x}^2 = \frac{1}{2} (m+M) \dot{x}^2 + \frac{1}{2} m \dot{D}^2 + \dot{x}\dot{D} \cos \theta m$$

$$V = mg y_2 + \frac{1}{2} k x^2 = (L_0 - D \sin \theta) mg + \frac{1}{2} k X^2$$

Por tanto:

$$L = \frac{1}{2} (m+M) \dot{x}^2 + \frac{1}{2} m \dot{D}^2 + \dot{x}\dot{D} \cos \theta m - (L_0 - D \sin \theta) mg - \frac{1}{2} k x^2$$

→ Ecuación de Euler-Lagrange para (x) :

$$\frac{\partial L}{\partial x} = -kx$$

$$\frac{\partial L}{\partial \dot{x}} = (m+M) \dot{x} + m \dot{D} \cos \theta \quad \frac{d}{dt} \left(\frac{\partial L}{\partial \dot{x}} \right) = (m+M) \ddot{x} + m \ddot{D} \cos \theta$$

$$-kx = (m+M) \ddot{x} + m \ddot{D} \cos \theta$$

→ Ecuación de Euler-Lagrange para (D) :

$$\frac{\partial L}{\partial \dot{\theta}} = m g \sin \theta$$

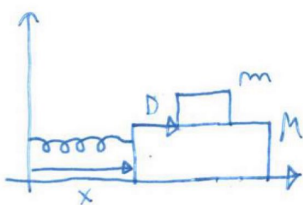
$$\frac{\partial L}{\partial \dot{\theta}} = m \dot{D} + m \dot{x} \cos \theta \quad \frac{d}{dt} \left(\frac{\partial L}{\partial \dot{\theta}} \right) = m \ddot{D} + m \ddot{x} \cos \theta$$

$$g \sin \theta = \ddot{D} + \ddot{x} \cos \theta$$

→ Procedemos al cálculo de las frecuencias y modos normales, suponiendo que $\alpha \approx 0$. El nuevo sistema que vamos a tener es el siguiente: $\sin \alpha \approx 0$, $\cos \alpha \approx 1$

$$T \approx \frac{1}{2} (m+M) \dot{x}^2 + \frac{1}{2} m \dot{D}^2 + m \dot{D} \dot{x}$$

$$V \approx \text{cte} + \frac{1}{2} k x^2$$



Por tanto las matrices $\{m\}$ y $\{A\}$ son:

$$\{m\} = \begin{pmatrix} m+M & m \\ m & m \end{pmatrix} \quad \{A\} = \begin{pmatrix} k & 0 \\ 0 & 0 \end{pmatrix}$$

→ Calculamos las frecuencias de oscilación: $\det[\{A\} - \omega^2 \{m\}] = 0$

$$\begin{vmatrix} k - \omega^2(m+M) & -\omega^2 m \\ -\omega^2 m & -\omega^2 m \end{vmatrix} = 0 \Rightarrow (k - \omega^2(m+M))(-\omega^2 m) - \omega^4 m^2 = 0 \Rightarrow$$

$$-\omega^2 m [k - \omega^2(m+M) - \omega^2 m] = 0$$

$$\Rightarrow \boxed{\omega_0 = 0}, \quad k - \omega^2(m+M - m) = 0 \Rightarrow \boxed{\omega_1 = \sqrt{k/m}}$$

→ Vemos los autovectores, $[\{A\} - \omega_i^2 \{M\}] \vec{a}_i = 0$

• $\omega_0 = 0$, $\vec{a} = (a_1, a_2)$:

$$\begin{pmatrix} k & 0 \\ 0 & 0 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} a_1 \\ a_2 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \end{pmatrix} \quad \begin{array}{l} a_1 = 0 \\ a_2 = a \\ \vec{a} = (0, a) \end{array}$$

• $\omega_1 = \sqrt{\frac{k}{M}}$, $\vec{b} = (b_1, b_2)$:

$$\begin{pmatrix} -\frac{k}{m} m & -\frac{k}{m} m \\ -\frac{k}{m} m & -\frac{k}{m} m \end{pmatrix} \begin{pmatrix} b_1 \\ b_2 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \end{pmatrix} \quad \begin{array}{l} b_1 = -b_2 \\ \vec{b} = (b, -b) \end{array}$$

→ Los modos de oscilación son los siguientes:

Modo 1 $\omega = \omega_0 = 0$, vibra $M_1, M_2 = 0$:

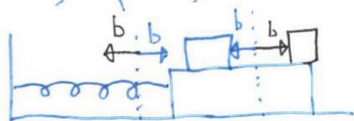
$$\begin{pmatrix} X \\ D \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 0 & b \\ a & -b \end{pmatrix} \begin{pmatrix} M_1 \\ 0 \end{pmatrix} \quad \begin{array}{l} X = 0 \\ D = M_1 a \end{array}$$

Tenemos una translación del Bloque, pero es un modo de oscilación //

Modo 2 $\omega = \omega_1 = \sqrt{\frac{k}{m}}$, vibra $M_2, M_1 = 0$:

$$\begin{pmatrix} X \\ D \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 0 & b \\ a & -b \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 0 \\ M_2 \end{pmatrix} \quad \begin{array}{l} X = M_2 b \\ D = M_2 b \end{array}$$

Tenemos un modo antisimétrico:



Problema 2 (1 grado de libertad, 2 ligaduras, pues $z = a(e/a)^3$, $\phi = \dot{\phi} t$)

$$z(e) = a(e/a)^4 = \frac{1}{a^3} (x^2 + y^2)^2 = \frac{1}{a^3} (x^4 + y^4 + 2x^2y^2)$$

→ Se mueve a través de esa superficie con $\dot{\phi} = \text{cte}$, $\phi = \phi_0 + \dot{\phi} t$
 tomando $\phi_0 = 0$, $\phi = \omega t$. Luego:

$$\begin{cases} x = e \cos(\phi) = e \cos(\omega t) \\ y = e \sin(\phi) = e \sin(\omega t) \\ z = \frac{1}{a^3} e^4 \end{cases} \quad \begin{cases} \dot{x} = \dot{e} \cos(\omega t) - e \omega \sin(\omega t) \\ \dot{y} = \dot{e} \sin(\omega t) + e \omega \cos(\omega t) \\ \dot{z} = \frac{4}{a^3} e^3 \dot{e} \end{cases}$$

$$\begin{cases} \dot{x}^2 = \dot{e}^2 \cos^2(\omega t) + e^2 \omega^2 \sin^2(\omega t) - 2e \dot{e} \omega \sin(\omega t) \cos(\omega t) \\ \dot{y}^2 = \dot{e}^2 \sin^2(\omega t) + e^2 \omega^2 \cos^2(\omega t) + 2e \dot{e} \omega \sin(\omega t) \cos(\omega t) \\ \dot{z}^2 = \frac{16}{a^6} e^6 \dot{e}^2 \end{cases}$$

$$T = \frac{1}{2} m (\dot{e}^2 + e^2 \omega^2 + \frac{9}{a^6} e^6 \dot{e}^2)$$

$$V = mgz = mg \frac{1}{a^3} e^4 \quad \text{Luego:}$$

$$L = \frac{1}{2} m (\dot{e}^2 + e^2 \omega^2 + \frac{16}{a^6} e^6 \dot{e}^2) - mg \frac{1}{a^3} e^4$$

→ Ecuación de Euler-Lagrange:

$$\frac{\partial L}{\partial e} = m e \omega^2 + \frac{48}{a^6} e^5 \dot{e}^2 - mg \frac{4}{a^3} e^3$$

$$\frac{\partial L}{\partial \dot{e}} = m \dot{e} + \frac{16}{a^6} m \dot{e} e^6, \quad \frac{d}{dt} \left(\frac{\partial L}{\partial \dot{e}} \right) = m \ddot{e} + \frac{16}{a^6} m \ddot{e} e^6 + \frac{96}{a^6} m \dot{e}^2 e^5$$

$$e \omega^2 + \frac{48}{a^6} e^5 \dot{e}^2 - mg \frac{4}{a^3} e^3 = \ddot{e} + \frac{16}{a^6} \dot{e} e^6 + \frac{96}{a^6} \dot{e}^2 e^5$$

Para ver el radio cuando estudiaremos el Hamiltoniano de la esfera ya que $\frac{\partial L}{\partial t} = 0 = -\frac{dH}{dt} \Rightarrow H = \text{cte}$, pero como las relaciones de coordenadas dependen de t $E \neq H$; La energía no se conserva, pues habría falta una fuerza externa para mantener esa rotación:

$$H = \sum p_i \dot{q}_i - L = m \dot{e}^2 + \frac{26}{a^6} m \dot{e}^2 e^6 - \frac{1}{2} m \dot{e}^2 - \frac{1}{2} m e^2 \omega^2 - \frac{8}{a^6} e^6 \dot{e}^2 + m g \frac{1}{a^3} e^4 = \frac{1}{2} m \dot{e}^2 + \frac{8}{a^6} m \dot{e}^2 e^6 - \frac{1}{2} m e^2 \omega^2 + m g \frac{1}{a^3} e^4$$

$$H = \underbrace{\frac{1}{2} m \dot{e}^2 + \frac{8}{a^6} m \dot{e}^2 e^6}_{T(\dot{e}, e) \geq 0} - \underbrace{\frac{1}{2} m e^2 \omega^2 + m g \frac{1}{a^3} e^4}_{V_{\text{ef}}(e)} = \text{cte}$$

y si: $\left. \frac{dV_{\text{ef}}(e)}{de} \right|_{e=e_0} = -m e_0 \omega^2 + m g \frac{4}{a^3} e_0^3 = 0 \Rightarrow$

$$\Rightarrow \boxed{e_0^3 = \frac{\omega^2 a^3}{4g}} //$$

Vemos si es un mínimo:

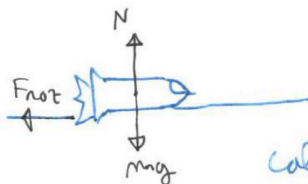
$$\frac{d^2 V_{\text{ef}}(e)}{de^2} = -m \omega^2 + 12 m g \frac{1}{a^3} e^2$$

$$\left. \frac{d^2 V_{\text{ef}}(e)}{de^2} \right|_{e=e_0} = -m \omega^2 + 12 m g \frac{1}{a^3} \frac{\omega^2 a^3}{4g} = -m \omega^2 + 3 m \omega^2 = 2 m \omega^2 > 0$$

$> 0 \Rightarrow$ es un mínimo del potencial

Por lo que la órbita es estable con radio $e_0 = \sqrt{\frac{\omega^2 a^3}{4g}}$ es estable //

Problema 3



$F_r = \mu \cdot N$ Aplicando la segunda ley de Newton al eje y: $N - mg = 0 \Rightarrow$

$$\Rightarrow N = M(x)g$$

Calculamos $M(x)$:

$$\frac{dM}{dt} = -\gamma \text{ pues el cohete pierde masa} \Rightarrow \int_{M_0}^M dM = -\gamma \int_0^t dt \Rightarrow$$

$$\Rightarrow M(x) = M_0 - \gamma t // \Rightarrow F_r = \mu g (M_0 - \gamma t) //$$

Ahora aplicamos la ecuación del cohete: $M_0 \frac{dv}{dt} + v_{ex} \frac{dM}{dt} = -F_r$

$$\Rightarrow M_0 \frac{dv}{dt} - v_{ex} \gamma = -\mu g (M_0 - \gamma t) \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \frac{dv}{dt} = \frac{v_{ex} \gamma}{M_0} - \mu g \frac{(M_0 - \gamma t)}{M_0}, \text{ en } t=0 \Rightarrow \frac{dv}{dt} = \frac{v_{ex} \gamma}{M_0} - \mu g$$

Para iniciar el movimiento $\frac{dv}{dt} > 0 \Rightarrow \frac{v_{ex} \gamma}{M_0} > \mu g \Rightarrow$

$$\Rightarrow \boxed{v_{ex} \gamma > \frac{M_0 \mu g}{\gamma}}$$

b) El tiempo que tarda en alcanzar la velocidad máxima será igual al tiempo que tarda en perder todo el combustible y dejar de acelerar: $M_0/2 = M_0 - \gamma t \Rightarrow t_{max} = M_0/2\gamma$

Ahora si calculamos $V(x)$:

$$\int_0^V dv = \int_0^t \left(\frac{v_{ex} \gamma}{M_0} - \mu g \right) dt = \frac{v_{ex} \gamma}{M_0} t - \mu g t + \frac{\mu g}{M_0} \gamma \frac{t^2}{2}$$

$$V(t) = \frac{v_{ext} \gamma}{M_0} t - \mu g t + \frac{\mu g \gamma}{2 M_0} t^2 \quad //$$

Veros $V(t_{max})$:

$$V_{max} = \frac{v_{ext} \gamma}{M_0} \left(\frac{M_0}{2\gamma} \right) - \mu g \left(\frac{M_0}{2\gamma} \right) + \frac{\mu g \gamma}{2 M_0} \left(\frac{M_0^2}{4\gamma^2} \right) =$$

$$= \frac{v_{ext}}{2} - \mu g \frac{M_0}{2\gamma} + \frac{\mu g M_0}{8\gamma} = \frac{v_{ext}}{2} - \frac{3}{8} \mu g M_0$$

$$V_{max} = \frac{v_{ext}}{2} - \frac{3}{8} \mu g M_0$$

① Aplico la 2ª ley de Newton $\sum_i \vec{F}_i = m \cdot \vec{a} \Rightarrow$

$$\Rightarrow -F_n = -\mu \frac{M_0}{2} g = M_0/2 \frac{dv}{dt} \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \int_0^{v_{max}} dv = -\mu g \int_0^t dt \Rightarrow V_{max} = \mu g t \Rightarrow$$

$$t = \frac{v_{max}}{\mu g} = \frac{v_{ext}}{2\mu g} - \frac{3}{8} \frac{M_0}{\gamma}$$

Para el caso de los gases sale con $v_{ext} = \frac{M_0 \mu g}{\gamma}$ (un poco más)

$$V_{max} = \frac{v_{ext}}{2} - \frac{3}{8} v_{ext} = \frac{1}{8} v_{ext} //$$

$$t = \frac{v_{ext}}{8 \mu g} \quad X(t) = \int_0^t v_{max} - \mu g t \, dt = v_{max} t - \frac{1}{2} \mu g t^2$$

$$X_{MAX} = \frac{1}{8} v_{ext} \left(\frac{v_{ext}}{8 \mu g} \right) - \frac{1}{2} \mu g \left(\frac{v_{ext}}{8 \mu g} \right)^2 = \frac{v_{ext}^2}{64 \mu g} - \frac{v_{ext}^2}{128 \mu g} = \frac{v_{ext}^2}{128 \mu g}$$

① Demos tramos la ecuación del cohete:



$u \equiv$ Velocidad con la que salen los gases del cohete con respecto al cohete (en módulo)

$dm' \equiv$ masa en que aumentan los gases \rightarrow o en un dt

$dv \equiv$ velocidad en que aumenta la nave en un dt

$v + dv - u \equiv$ Velocidad de los gases respecto a un observador inercial (que está fuera de la nave)

$$dp = p(t+dt) - p(t)$$

$$p(t) = mv$$

$$p(t+dt) = p_c(t+dt) + p_g(t+dt) = (m - dm')(v + dv) + (v + dv - u)dm'$$

$$dp = -m'v + m'v - vdm' + vdm' + dvdm' - udm'$$

$$dp = m' dv - u dm' \quad \text{per tanto:}$$

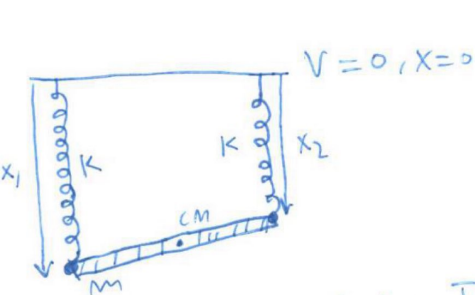
$$\frac{dp}{dt} = m \frac{dv}{dt} - u \frac{dm'}{dt}$$

$$\frac{dm'}{dt} = - \frac{dm}{dt} \quad (dm, \text{ masa que pierde el cohete})$$

$$\Rightarrow \frac{dp}{dt} = m \frac{dv}{dt} + u \frac{dm}{dt} = F_e //$$

Una barra delgada de longitud l y masa m se suspende de 2 resortes de cte K . Los extremos de la masa sólo se pueden mover verticalmente. Escribin el Lagrangiano del sistema. Calcular las frecuencias y modos normales para pequeñas oscilaciones. Considérese el efecto de la gravedad.

Nota: $I_{CM}(\text{Barra}) = \frac{1}{12} mL^2$. (I/2015)



$V=0, X=0$
 2 Partículas en 2D
 2 Grados de libertad.
 $q_1 = x_1, q_2 = x_2$

Tenemos un sólido rígido: $T = \underbrace{\frac{1}{2} m \dot{x}_{CM}^2}_{T_{\text{de translación}}} + \underbrace{\frac{1}{2} I \dot{\theta}^2}_{T_{\text{de rotación}}}$

Luego: $x_{CM} = \frac{x_2 + x_1}{2}$, $\dot{x}_{CM} = \frac{\dot{x}_2 + \dot{x}_1}{2}$

$T_{\text{trans}} = \frac{1}{8} m \dot{x}_1^2 + \frac{1}{8} m \dot{x}_2^2 + \frac{1}{4} m \dot{x}_1 \dot{x}_2$

$T_{\text{rot}} = \frac{1}{24} m l^2 \dot{\theta}^2$ pero $x_1 - x_2 = l \theta$

$\text{Sen } \theta = \frac{x_1 - x_2}{l}$ para ángulos pequeños $\text{sen } \theta \approx \theta, \dot{\theta} = \frac{\dot{x}_1 - \dot{x}_2}{l}$

Luego $T_{\text{rot}} = \frac{1}{24} m l^2 \left(\frac{\dot{x}_1 - \dot{x}_2}{l} \right)^2 = \frac{1}{24} m \dot{x}_2^2 + \frac{1}{24} m \dot{x}_1^2 - \frac{1}{12} m \dot{x}_1 \dot{x}_2$

Por tanto: $T = T_{\text{rot}} + T_{\text{trans}} = \left(\frac{1}{8} + \frac{1}{24} \right) m \dot{x}_1^2 + \left(\frac{1}{8} + \frac{1}{24} \right) m \dot{x}_2^2 + \left(\frac{1}{4} - \frac{1}{12} \right) m \dot{x}_1 \dot{x}_2$

$= \frac{1}{6} m \dot{x}_1^2 + \frac{1}{6} m \dot{x}_2^2 + \frac{1}{6} m \dot{x}_1 \dot{x}_2$

La matriz $\{m\}$ será: $\{m\} = \begin{pmatrix} 1/3 m & 1/6 m \\ 1/6 m & 1/3 m \end{pmatrix}$

Calculamos el potencial: $V = mgy_{cm} + 1/2 k x_1^2 + 1/2 k x_2^2$

$$\frac{\partial V}{\partial x_1} = mgy \frac{1}{2} + kx_1 \quad \frac{\partial^2 V}{\partial x_1^2} = k = A_{11}$$

$$\frac{\partial V}{\partial x_2} = mgy \frac{1}{2} + kx_2 \quad \frac{\partial^2 V}{\partial x_1 \partial x_2} = \frac{\partial^2 V}{\partial x_2 \partial x_1} = A_{12} = A_{21} = 0$$

$$\frac{\partial^2 V}{\partial x_2^2} = k$$

Luego $\{A\} = \begin{pmatrix} k & 0 \\ 0 & k \end{pmatrix}$

Calculamos las frecuencias de oscilación $\det[\{A\} - \omega^2 \{m\}] = 0$

$$\begin{vmatrix} k - \omega^2 \frac{1}{3} m & -\omega^2 \frac{1}{6} m \\ -\omega^2 \frac{1}{6} m & k - \omega^2 \frac{1}{3} m \end{vmatrix} = 0 \Rightarrow$$

$$\Rightarrow (k - \omega^2 \frac{1}{3} m)^2 = (\omega^2 \frac{1}{6} m)^2 \Rightarrow k - \omega^2 \frac{1}{3} m = \pm \omega^2 \frac{1}{6} m \Rightarrow$$

$$k - \omega^2 \frac{1}{3} m = \frac{1}{6} m \omega^2 \Rightarrow \omega^2 (\frac{1}{6} + \frac{1}{3}) m = k \Rightarrow \omega_1 = \sqrt{\frac{2k}{m}}$$

$$k - \omega^2 \frac{1}{3} m = -\frac{1}{6} m \omega^2 \Rightarrow \omega^2 (\frac{1}{3} - \frac{1}{6}) m = k \Rightarrow \omega_2 = \sqrt{\frac{6k}{m}}$$

→ Calculamos los auto vectores $(\{A\} - \omega_i^2 \{m\}) \vec{a}_i = 0$

Caso 1 $\omega = \omega_1 = \sqrt{\frac{2k}{m}}$, $\vec{a} = (a_1, a_2)$

$$\begin{pmatrix} k/3 & -k/3 \\ -k/3 & k/3 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} a_1 \\ a_2 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \end{pmatrix} \quad \begin{matrix} a_1 = a_2 \\ \vec{a} = (a, a) \end{matrix}$$

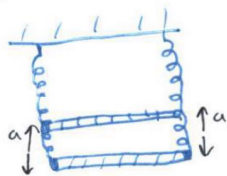
Caso 2 $\omega = \omega_2 = \sqrt{\frac{6k}{m}}$, $\vec{b} = (b_1, b_2)$

$$\begin{pmatrix} -k & -k \\ -k & -k \end{pmatrix} \begin{pmatrix} b_1 \\ b_2 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \end{pmatrix} \quad \begin{matrix} b_1 = -b_2 \\ \vec{b} = (b, -b) \end{matrix}$$

→ Veros como oscila el sistema en estos modos:

Modo 1 $\omega = \sqrt{\frac{2k}{m}}$ vibra $M_1, M_2 = 0$:

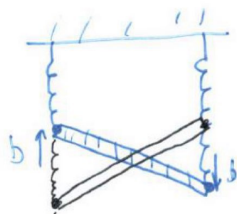
$$\begin{pmatrix} x_1 \\ x_2 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} a & b \\ a & -b \end{pmatrix} \begin{pmatrix} M_1 \\ 0 \end{pmatrix} \quad \begin{matrix} x_1 = a M_1 \\ x_2 = a M_1 \end{matrix}$$



→ tenemos un modo simétrico

Modo 2 $\omega = \sqrt{\frac{6k}{m}}$ vibra $M_2, M_1 = 0$

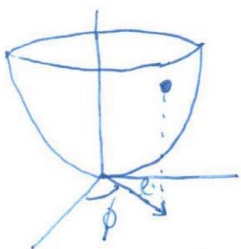
$$\begin{pmatrix} x_1 \\ x_2 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} a & b \\ a & -b \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 0 \\ M_2 \end{pmatrix} \quad \begin{matrix} x_1 = b M_2 \\ x_2 = -b M_2 \end{matrix}$$



→ tenemos un modo antisimétrico

Una partícula de masa m se mueve sobre la superficie de un paraboloid de revolución $z = \alpha(x^2 + y^2)$ en presencia de una fuerza de gravedad cte.

- Escribin el Lagrangiano del sistema y las ecuaciones del movimiento.
- Discutin la existencia de coordenadas cíclicas y cantidades conservadas
- Escribin una expresión para la energía en función de cantidades conservadas y definin un potencial efectivo.
- Escribin el Hamiltoniano
- Estudien cualitativamente el movimiento en base al potencial efectivo del apartado c)
- Calculen la frecuencia de las pequeñas oscilaciones en torno al punto de equilibrio. (VII / 2015)



1 Partícula en 3D

1 Ligadura ($z = \alpha(x^2 + y^2)$)

2 grados de libertad, 2 coordenadas generalizadas:

$$q_1 = r, \quad q_2 = \phi$$

$$\begin{cases} x = r \cos \phi \\ y = r \sin \phi \\ z = \alpha r^2 \end{cases} \quad \begin{cases} \dot{x} = \dot{r} \cos \phi - r \dot{\phi} \sin \phi \\ \dot{y} = \dot{r} \sin \phi + r \dot{\phi} \cos \phi \\ \dot{z} = 2\alpha r \dot{r} \end{cases}$$

$$\begin{cases} \dot{x}^2 = \dot{r}^2 \cos^2 \phi + r^2 \dot{\phi}^2 \sin^2 \phi - 2r \dot{r} \dot{\phi} \sin \phi \cos \phi \\ \dot{y}^2 = \dot{r}^2 \sin^2 \phi + r^2 \dot{\phi}^2 \cos^2 \phi + 2r \dot{r} \dot{\phi} \sin \phi \cos \phi \\ \dot{z}^2 = 4\alpha^2 r^2 \dot{r}^2 \end{cases}$$

$$\dot{x}^2 + \dot{y}^2 + \dot{z}^2 = \dot{r}^2 + r^2 \dot{\phi}^2 + 4\alpha^2 r^2 \dot{r}^2$$

Por tanto $T = \frac{1}{2} m (\dot{e}^2 + e^2 \dot{\phi}^2 + 4\alpha^2 e^2 \dot{e}^2)$

$V = mgz = mg\alpha e^2$ luego:

$$L = T - V = \frac{1}{2} m (\dot{e}^2 + e^2 \dot{\phi}^2 + 4\alpha^2 e^2 \dot{e}^2) - mg\alpha e^2$$

→ Ecuación de Euler-Lagrange para (e) :

$$\frac{\partial L}{\partial e} = m e \dot{\phi}^2 + 4\alpha^2 e \dot{e}^2 m - 2mg\alpha e$$

$$\frac{\partial L}{\partial \dot{e}} = m \dot{e} + 4\alpha^2 e^2 \dot{e} m \quad \frac{d}{dt} \left(\frac{\partial L}{\partial \dot{e}} \right) = m \ddot{e} + 4\alpha^2 e \dot{e} m + 8\alpha^2 e \dot{e} m$$

luego: $m \ddot{e} + 4\alpha^2 e \dot{e} m + 8\alpha^2 e \dot{e} m = m e \dot{\phi}^2 + 4\alpha^2 e \dot{e}^2 m - 2mg\alpha e$

$$\ddot{e} + 4\alpha^2 e \dot{e} + 4\alpha^2 e \dot{e}^2 = e \dot{\phi}^2 - 2g\alpha e$$

→ Ecuación de Euler-Lagrange para (ϕ) :

$$\frac{\partial L}{\partial \phi} = 0 \Rightarrow \phi \text{ es coordenada cíclica / } P_\phi = \text{cte.}$$

$$P_\phi = \frac{\partial L}{\partial \dot{\phi}} = m e^2 \dot{\phi} = \text{cte} //$$

→ Vemos el Hamiltoniano: $\frac{\partial L}{\partial t} = 0 = -\frac{\partial H}{\partial t} \Rightarrow H = \text{cte}$, además como las coordenadas no dependen de t , $H = E = \text{cte}$, explícitamente

$$H = \sum P_i \dot{q}_i - L = m e^2 \dot{\phi}^2 + m \dot{e}^2 + 4\alpha^2 e^2 \dot{e}^2 m - \frac{1}{2} m (\dot{e}^2 + e^2 \dot{\phi}^2 + 4\alpha^2 e^2 \dot{e}^2) + mg\alpha e^2 = \frac{1}{2} m (\dot{e}^2 + e^2 \dot{\phi}^2 + 4\alpha^2 e^2 \dot{e}^2) + mg\alpha e^2$$

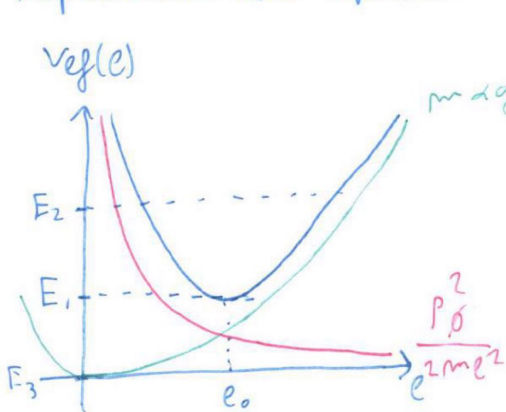
luego: $H = E = \text{cte} //$

→ Construimos un potencial unidimensional:

$$\dot{\phi} = \frac{P_{\phi}}{m e^2}, \text{ Lo sustituimos en la expresión de } E:$$

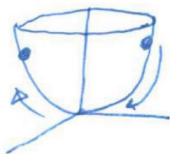
$$E = \underbrace{\frac{1}{2} m \dot{e}^2 + 2 m \alpha^2 e^2}_{T(e, \dot{e}) \neq 0} + \underbrace{\frac{P_{\phi}^2}{2 m e^2} + m a g e^2}_{V_{\text{eff}}(e)}$$

Representamos este $V_{\text{eff}}(e)$:



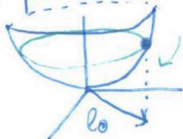
La partícula debe estar siempre en puntos que cumplen que $E(e) = V(e)$ por tanto procedemos a analizar los diferentes casos:

- (a) Si: $P_{\phi} = 0 \Rightarrow \dot{\phi} m e^2 = 0 \Rightarrow \dot{\phi} = 0 \Rightarrow \phi = \text{cte}$ por lo que no habría rotación, su potencial sería el representado en verde. Si $E = E_1$ o $E = E_2$ la partícula simplemente desciende hasta $e = 0$ y se queda oscilando. Si $E = E_3$ está detenida en el origen.

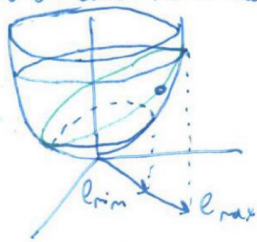


- (b) Si: $P_{\phi} \neq 0$, la partícula rota, tenemos 2 casos:

b.1 $E = E_1$, la partícula rota con $e = \text{cte} = e_0$:



Si $E = E_z$, la partícula rota con $l \in [l_{\min}, l_{\max}]$:



Posible trayectoria //

Por último calculamos la frecuencia de las pequeñas oscilaciones.
 En primer lugar calculamos ω_0 :

$$\left. \frac{dV_{\text{ef}}}{dl} \right|_{l_0} = 0 \Rightarrow -\frac{P_{\phi}^2}{m l^3} + 2 m \alpha g l = 0 \Rightarrow$$

$$\Rightarrow l_0 = \frac{P_{\phi}^2}{2 m^2 \alpha g} //$$

y si hacemos un desarrollo de Taylor del potencial en l_0 :

$$V_{\text{ef}}(l) \approx V_{\text{ef}}(l_0) + \left. \frac{dV_{\text{ef}}}{dl} \right|_{l_0} (l - l_0) + \frac{1}{2} \left. \frac{d^2 V_{\text{ef}}}{dl^2} \right|_{l_0} (l - l_0)^2 =$$

$$= E_0 + \frac{1}{2} k (l - l_0)^2, \text{ luego:}$$

$$k = m \omega^2 = \left. \frac{d^2 V_{\text{ef}}}{dl^2} \right|_{l_0} = \frac{3 P_{\phi}^2}{m l_0^4} + 2 m \alpha g \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \omega^2 = \frac{3 P_{\phi}^2}{m^2 l_0^4} + 2 \alpha g = \frac{3 \frac{P_{\phi}^2}{m^2}}{\frac{P_{\phi}^2}{2 m^2 \alpha g}} + 2 \alpha g =$$

$$= 6 \alpha g + 2 \alpha g \Rightarrow \boxed{\omega = \sqrt{8 \alpha g}}$$

Ejercicio control 18-10-2016

Dada la fuerza $F = -F_0 e^{-x/\lambda}$, $F_0 = \text{cte}$, $\lambda = \text{cte}$ se pide:

- Estudiar el movimiento de la partícula integrando la ecuación anterior.
- Estudiar la velocidad asintótica. Discute el valor final que puede tomar en función de la velocidad inicial.
- Existe alguna posición x_m finita en la que la partícula o algún rango de valores v_0 para los cuales $v(x_m) = 0$?
En caso afirmativo calculala.

$$\text{Datos: } t_0 = 0 \begin{cases} x(t_0) = 0 \\ v(t_0) = \text{cte} = v_0 > 0 \end{cases}$$

Está claro en un inicio que F se trata de alguna fuerza de rozamiento contraria al movimiento y que depende de la posición.

$$\vec{F} = -F_0 e^{-x/\lambda} \Rightarrow m \cdot \frac{dv}{dt} = -F_0 e^{-x/\lambda} \Rightarrow m \cdot \frac{dv}{dx} \frac{dx}{dt} = -F_0 e^{-x/\lambda} \Rightarrow$$

$$\Rightarrow m \frac{dv}{dx} v = -F_0 e^{-x/\lambda} \Rightarrow m \int_{v_0}^v v dv = -F_0 \int_0^x e^{-x/\lambda} dx \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \frac{1}{2} m (v^2 - v_0^2) = +F_0 \lambda [e^{-x/\lambda} - 1] \Rightarrow$$

$$\Rightarrow v = \sqrt{v_0^2 + \frac{2}{m} F_0 \lambda [e^{-x/\lambda} - 1]}$$

$\sqrt{v_0^2} \rightarrow m/s$
 $\sqrt{\frac{1}{m} F_0 \lambda} \rightarrow \sqrt{\frac{1}{\text{kg}} \cdot \text{kg} \cdot \text{m/s} \cdot \text{m}} \rightarrow m/s$

Vemos que es correcta ya que:

$$\text{si: } x \rightarrow 0, v \rightarrow v_0$$

$$\text{si: } x > 0, e^{-x/\lambda} < 0, v < v_0$$

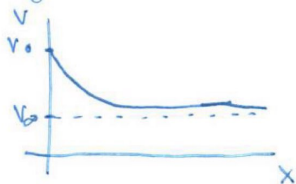
Vemos lo que ocurre ahora con V_∞ :

Con $x \rightarrow \infty$, $e^{-x/x} \rightarrow 0$ por lo que:

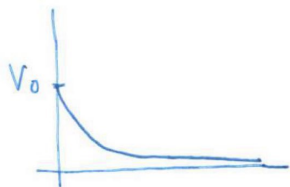
$$\left. \begin{aligned} V_\infty &= \sqrt{V_0^2 - \frac{2}{m} F_0 x} \\ \text{Definimos } V_c^2 &= \frac{2}{m} F_0 x \end{aligned} \right\} \Rightarrow V_\infty = \sqrt{V_0^2 - V_c^2}$$

Vemos ahora que ocurre en los tres posibles casos.

① $V_0 > V_c \Rightarrow V_\infty > 0$ por lo que la partícula llega al infinito con velocidad igual a V_∞ .



② $V_0 = V_c \Rightarrow V_\infty = 0$ por lo que la partícula llega al infinito con $V_\infty = 0$.



③ $V_0 < V_c \Rightarrow \nexists V_\infty$ por lo que la partícula se tuvo que detener antes de llegar al infinito.

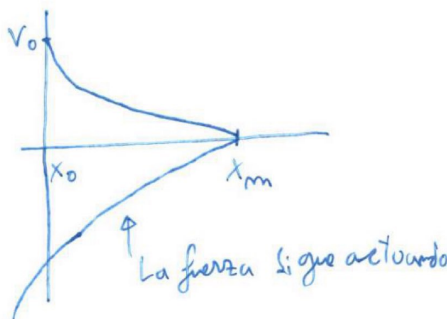
Para encontrar los valores x_m imponemos la condición

$$V(x_m) = 0:$$

$$V(x_m) = 0 = \sqrt{v_0^2 + \frac{2}{m} F_0 \lambda [e^{-x_m/\lambda} - 1]} \Rightarrow$$

$$\Rightarrow 1 - v_0^2 \frac{m}{2 F_0 \lambda} = e^{-x_m/\lambda} \Rightarrow \ln\left(1 - \frac{m v_0^2}{2 F_0 \lambda}\right) = -\frac{x_m}{\lambda}$$

$$\Rightarrow x_m = -\lambda \ln\left(1 - \frac{v_0^2}{v_e^2}\right)$$



Ahora como "Extra" vamos a realizar el ejercicio de nuevo a través de energías, recordando que toda fuerza dependiente de la posición en 1D es conservativa, por lo que:

$$\vec{F} = -\vec{\nabla} U \Rightarrow F = -\frac{dU}{dx} \Rightarrow dU = -F dx \Rightarrow$$

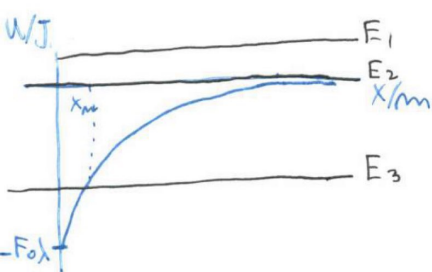
$$\Rightarrow U = \int F_0 e^{-x/\lambda} dx \Rightarrow U = -F_0 \lambda e^{-x/\lambda} + cte \Rightarrow$$

$$\Rightarrow U = -F_0 \lambda e^{-x/\lambda} + cte$$

Tomamos nuestro origen de potenciales en el infinito.

$$\text{Luego } U(x=\infty) = 0 = 0 + cte \Rightarrow cte = 0 //$$

$$U(x) = -F_0 \lambda e^{-x/\lambda}, \quad \text{para } x=0, U(0) = -F_0 \lambda$$



La partícula solo puede estar en aquellos puntos tales que $E \geq U(x)$

De nuevo tres caso:

$E = E_1 \Rightarrow$ La partícula puede estar en cualquier punto $x > 0$, llega al infinito, además:

$$E = E_1 > 0 \Rightarrow E = T + U \quad \text{pero } U(\infty) = 0 \Rightarrow$$

$$\Rightarrow E = T > 0 // \quad T(0) + U(0) = T(\infty)$$

$$-\frac{1}{2} m v_0^2 - F_0 \lambda = \frac{1}{2} m v_\infty^2 \Rightarrow$$

$$\Rightarrow -\frac{2}{m} F_0 \lambda = v_\infty^2 - v_0^2 \Rightarrow \boxed{v_\infty = \sqrt{v_0^2 - \frac{2}{m} F_0 \lambda}}$$

Si $E = E_2$, La partícula de nuevo puede estar en cualquier punto $x > 0$ y de nuevo llega al infinito, pero:

$$E = E_2 = 0 \Rightarrow E = T + U, \quad \text{pero } U(\infty) = 0, E(\infty) = 0$$

$$\Rightarrow T(\infty) = 0 // \quad v_\infty = 0 //$$

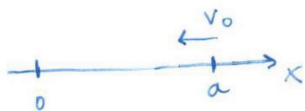
Por último si $E = E_3$ la partícula alcanza como máximo x_m

$$E = T + U \Rightarrow T(0) + U(0) = T(x_m) + U(x_m) \Rightarrow \frac{1}{2} m v_0^2 - F_0 \lambda = -F_0 \lambda e^{-x_m/\lambda}$$

$$\Rightarrow \boxed{x_m = -\lambda \ln \left(1 - \frac{v_0^2}{v_e^2} \right)}, \quad v_e^2 = \frac{2}{m} F_0 \lambda$$

Una partícula de masa m se mueve en 1D sometida a una fuerza $F = -mkx e^{x/a}$ en el sentido positivo del eje x , donde k y a son ctes positivas. Inicialmente la masa está en $x = a$ y se mueve con velocidad v_0 en el sentido negativo del eje x .

- (a) Calcular la energía potencial $V(x)$. Considera $V(a) = 0$
 (b) Describir el movimiento en función del valor v_0
 (c) ¿Sería posible que la masa llegue a $-\infty$? ¿Con qué velocidad lo haría? (I/2018)


 Em 1D todas las fuerzas dependientes de la posición son conservativas, luego:

$$\vec{F}(x) = -\vec{\nabla}V \Rightarrow F(x) = -\frac{\partial V}{\partial x} \Rightarrow V(x) = -\int F(x) dx \Rightarrow$$

$$\Rightarrow V(x) = -mk \int x e^{x/a} dx = -mk \left[x a e^{x/a} + mka \int e^{x/a} dx \right] \Rightarrow$$

$u = x \quad \frac{du}{dx} = \frac{1}{a} \quad du = dx$
 $\frac{dv}{dx} = e^{x/a} \quad v = a e^{x/a}$

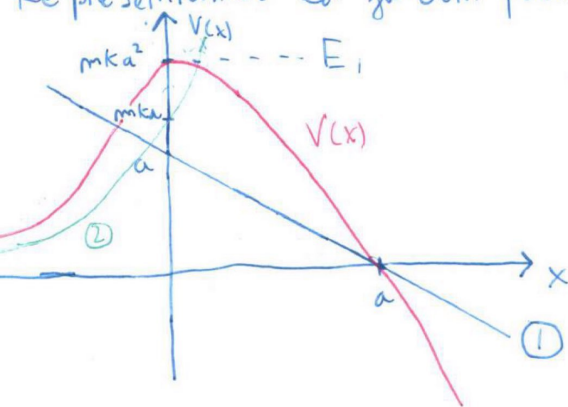
$$\Rightarrow V(x) = mka e^{x/a} [a - x] + cte$$

Además el enunciado nos dice que situemos el origen de potenciales en el punto $x = a$, luego: $V(a) = 0$:

$$V(a) = 0 + cte = 0 \Rightarrow \boxed{cte = 0} \quad \text{Por lo que:}$$

$$\boxed{V(x) = mka e^{x/a} [a - x]}$$

Representamos la función potencial:



$$V(x) = \underbrace{mka}_{(2)} e^{\frac{x}{a}} \underbrace{(a-x)}_{(1)}$$

$$\frac{dV}{dx} = mk \times e^{\frac{x}{a}}$$

$$\frac{dV}{dx} = 0 \Leftrightarrow x = 0 // \text{máximo}$$

* Tenemos el producto de una exponencial y una recta. Cuando $x \rightarrow -\infty$, $e^{x/a} \rightarrow 0$ y aunque $(a-x) \rightarrow \infty$, lo hace más rápido la exponencial, que domina, por lo que $V(x) \rightarrow 0$ cuando $x \rightarrow \infty$, $e^{x/a} \rightarrow \infty$ y como $(a-x) \rightarrow -\infty$ el potencial $V(x) \rightarrow -\infty$. Además, nosotros hemos fijado como condición que $V(a) = 0$.

→ Se debe cumplir que $E(x) \geq V(x)$, como nos mandan describir el movimiento en función de V_0 . Suponemos $E = E_1$:

$$E(0) = E(a) \Rightarrow T(0) + V(0) = T(a) + V(a) \Rightarrow mka^2 = \frac{1}{2} m V_0^2 \Rightarrow$$

$\Rightarrow V_0 = a\sqrt{2k}$, luego existen 3 casos:

- Si: $V_0 < a\sqrt{2k}$ la partícula se mueve hasta un $x \in [0, a]$ y luego retrocede hasta el infinito $(+\infty)$.
- Si: $V_0 = a\sqrt{2k}$ la partícula se mueve hasta $x = 0$ y se detiene (punto de equilibrio inestable) $v_f = 0$.
- Si: $V_0 > a\sqrt{2k}$ la partícula supera la barrera de potencial y avanza hacia $-\infty$. Además: $V(-\infty) + T(-\infty) = V(a) + T(a) \Rightarrow$

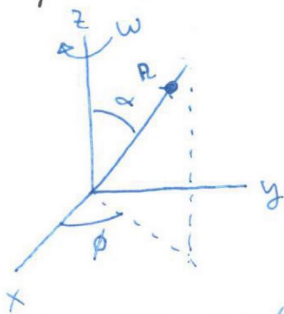
$$\Rightarrow T(-\infty) = T(a) \Rightarrow \boxed{V(-\infty) = V(a) = V_0}$$

Una masa m resbala sin rozamiento en un alambre recto con un extremo unido al origen de coordenadas. El alambre, inextensible y de masa despreciable, gira con velocidad angular cte ω alrededor del eje z formando con el mismo un ángulo α . Considera que actúa la fuerza de la gravedad.

(a) Escribe L del sistema y determina simetrías y cantidades conservadas.

(b) Establece las ecuaciones del movimiento

(c) Estudia el movimiento. Encuentra los puntos de equilibrio y dadas una interpretación física. (I/2018) $\phi_0 = 0$



Si tenemos $\omega = \text{cte} \Rightarrow \phi = \phi_0 + \omega t \stackrel{\phi_0=0}{=} \omega t$

Tenemos 1 partícula en 3D

2 ligaduras $z = r \cos \alpha$, $\theta = \alpha$

$\phi = \omega t$

1 grado de libertad, $q = r$

$$\begin{cases} x = r \sin \alpha \cos(\omega t) \\ y = r \sin \alpha \sin(\omega t) \\ z = r \cos \alpha \end{cases} \quad \begin{cases} \dot{x} = \dot{r} \sin \alpha \cos(\omega t) - \omega r \sin \alpha \sin(\omega t) \\ \dot{y} = \dot{r} \sin \alpha \sin(\omega t) + \omega r \sin \alpha \cos(\omega t) \\ \dot{z} = \dot{r} \cos \alpha \end{cases}$$

$$\begin{cases} \dot{x}^2 = \dot{r}^2 \sin^2 \alpha \cos^2(\omega t) + \omega^2 r^2 \sin^2 \alpha \sin^2(\omega t) - 2\dot{r} r \omega \sin^2 \alpha \cos(\omega t) \sin(\omega t) \\ \dot{y}^2 = \dot{r}^2 \sin^2 \alpha \sin^2(\omega t) + \omega^2 r^2 \sin^2 \alpha \cos^2(\omega t) + 2\dot{r} r \omega \sin^2 \alpha \sin(\omega t) \cos(\omega t) \\ \dot{z}^2 = \dot{r}^2 \cos^2 \alpha \end{cases}$$

$$\dot{x}^2 + \dot{y}^2 + \dot{z}^2 = \dot{r}^2 + \omega^2 r^2 \sin^2 \alpha \quad \text{luego } T = \frac{1}{2} m (\dot{r}^2 + \omega^2 r^2 \sin^2 \alpha)$$

$$V = m g z = m g r \cos \alpha$$

Luego el Lagrangiano será:

$$L = T - V = \frac{1}{2} m \dot{r}^2 + \frac{1}{2} m r^2 \omega^2 \sin^2 \alpha - mgr \cos \alpha$$

→ Ecuación de Euler-Lagrange para \odot :

$$\frac{\partial L}{\partial r} = m r \omega^2 \sin^2 \alpha - mg \cos \alpha$$

$$\frac{\partial L}{\partial \dot{r}} = m \dot{r} \quad \frac{d}{dt} \left(\frac{\partial L}{\partial \dot{r}} \right) = m \ddot{r}$$

$$\boxed{\ddot{r} = \underbrace{r \omega^2 \sin^2 \alpha}_{\text{centrífuga}} - \underbrace{g \cos \alpha}_{\text{gravitatoria}}}$$

→ Veros el Hamiltoniano: $\frac{\partial L}{\partial x} = 0 = -\frac{dH}{dt} \Rightarrow \boxed{H = \text{cte}}$

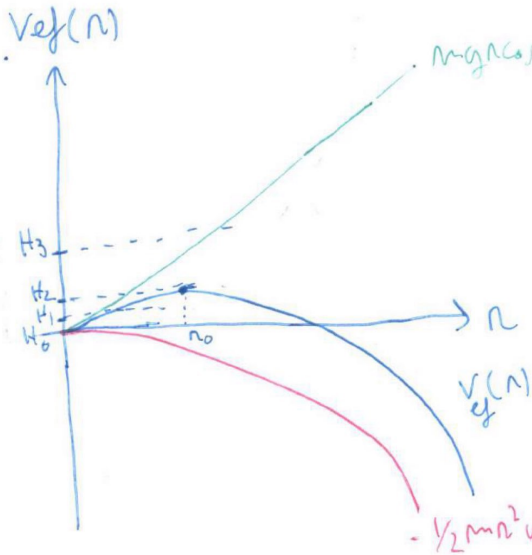
Pero como las relaciones entre coordenadas para este caso si dependen de t , $H \neq E$, Además E no se conserva pues habría falta una fuerza externa para rotar el alambre en rotación con $\omega = \text{cte}$. Calculamos H :

$$H = \sum_i p_i \dot{q}_i - L = m \dot{r}^2 - \frac{1}{2} m \dot{r}^2 - \frac{1}{2} m r^2 \omega^2 \sin^2 \alpha + mgr \cos \alpha$$

$$\boxed{H = \frac{1}{2} m \dot{r}^2 - \frac{1}{2} m r^2 \omega^2 \sin^2 \alpha + mgr \cos \alpha = \text{cte}}$$

Vamos a realizar un estudio de l movimiento en función del Hamiltoniano:

$$H = \underbrace{\frac{1}{2} m \dot{\alpha}^2}_{T(\alpha) > 0} - \underbrace{\frac{1}{2} m R^2 \omega^2 \sin^2 \alpha + m g R \cos \alpha}_{V_{ef}(R)}$$



Estudiaros los diferentes casos para este sistema recordando que la partícula solo se puede mover en aquellos α tales que $H(\alpha) > V_{ef}(\alpha)$

Caso A, $\omega = 0$, la partícula no rota, si $H = H_1$ o $H = H_2$ la partícula desciende hasta $\alpha = 0$, si $H = H_0$, la partícula está quieta en el origen

Caso B, $\omega \neq 0$, tenemos 3 situaciones:

B.1 - si $H = H_1$, la partícula desciende al origen mientras rota.

B.2 - si $H = H_2$ la partícula rota con $\alpha = \alpha_0 = \text{cte}$ pero tenemos un equilibrio inestable.

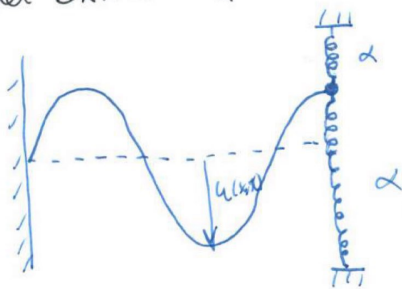
B.3 - si $H = H_3$ la partícula rota y se va hacia $\alpha = \infty$.

Calcularos el punto de equilibrio:

$$\left. \frac{dV_{\text{ef}}}{dn} \right|_{n=n_0} = 0 \Rightarrow m g \cos \alpha - m r \omega^2 \sin^2 \alpha = 0 \Rightarrow$$
$$\Rightarrow R_0 = \frac{g \cos \alpha}{\omega^2 \sin^2 \alpha}$$

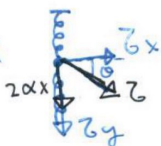
→ A este radio la fuerza gravitatoria y la fuerza centrífuga se equilibran, pero es un equilibrio inestable, si perturbamos levemente la partícula, se irá bien a $n=0$ bien a $n \rightarrow \infty$.

Una cuerda de longitud l , masa M y tensión Z tiene en uno de sus extremos una masa m que está unida a dos resortes de cte α , tal y como se muestra en la figura. La masa se mueve sin rozamiento. El otro extremo de la cuerda está fijo. Calcular las longitudes de onda permitidas en los modos estacionarios. Calcular el coeficiente de reflexión del extremo que tiene la masa. M y m son despreciables (I/2018)



Buscamos la C.C.:

Por tanto, aplicando la 2ª ley de Newton:



$$\sum_i \vec{F}_i = m \vec{a}$$

$-Z \sin \theta - 2\alpha x = -m a \approx 0$, Hacemos además una aproximación para ángulos pequeños: $\sin \theta \approx \tan \theta = \left. \frac{\partial u}{\partial x} \right|_{x=0}$

$$\text{Luego: } Z \left. \frac{\partial u}{\partial x} \right|_{x=0} + 2\alpha u(x, l) = 0 //$$

→ En el otro extremo la condición es $u(0, x) = 0 //$

Probamos una solución de la ecuación de ondas: $u(x, t) = A e^{i(kx + \omega t)} + B e^{i(-kx + \omega t)}$

$$\frac{\partial u}{\partial x} = A k i e^{i(kx + \omega t)} - B k i e^{i(-kx + \omega t)}$$

Aplicando las C.C.:

$$u(0, x) = 0 \Rightarrow A e^{i\omega t} + B e^{i\omega t} = 0 \Rightarrow \boxed{A = -B}$$

$$\left. \frac{\partial u}{\partial x} \right|_{x=L} + \frac{2\alpha}{Z} u(L, x) = 0 \Rightarrow$$

$$\Rightarrow A k i e^{i\omega t} \left[e^{ikL} + e^{-ikL} \right] + \frac{2\alpha}{Z} A e^{i\omega t} \left[e^{ikL} - e^{-ikL} \right] = 0$$

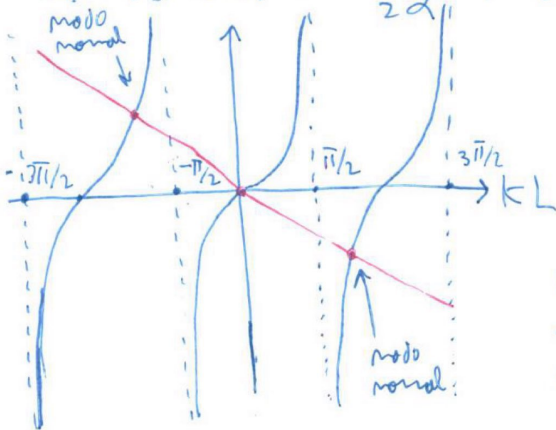
No queremos la solución trivial por lo que $A \neq 0$:

$$k i \left[e^{ikL} + e^{-ikL} \right] = -\frac{2\alpha}{Z} \left[e^{ikL} - e^{-ikL} \right]$$

Utilizando las definiciones complejas de seno y coseno:

$$i k \cos(kL) = -\frac{2\alpha}{Z} i \sin(kL) \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \tan(kL) = -\frac{kZ}{2\alpha}, \text{ gráficamente:}$$

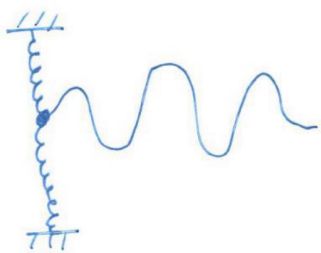


$$-\tan(kL)$$

$$= -\frac{kZ}{2\alpha}$$

Si $k=0 \Rightarrow kL=0 \Rightarrow$
modo trivial, por tanto
el resto de puntos de corte
son los valores de kL para
los modos normales.

Calculamos el coeficiente de reflexión:



Aplicando la C.C. que como -
ceros:

$$\left. \frac{\partial u}{\partial x} \right|_{x=L} + \frac{2\alpha}{z} u(L, t) = 0:$$

$$ik[Ae^{ikL} + Be^{-ikL}]e^{i\omega t} - \frac{2\alpha}{z}e^{i\omega t}[Ae^{ikL} + Be^{-ikL}] = 0$$

$$\Rightarrow ikA[e^{ikL} - Be^{-ikL}] = \frac{2\alpha}{z}A[e^{ikL} + Be^{-ikL}] = 0$$

$$\Rightarrow ik e^{ikL} - Be^{-ikL} = \frac{2\alpha}{z}e^{ikL} + \frac{2\alpha}{z}Be^{-ikL} = 0 \Rightarrow$$

$$\Rightarrow B = \left(\frac{ik + 2\alpha/z}{ik - 2\alpha/z} \right) e^{2ikL} = -\frac{z}{z^*} e^{2ikL} \Rightarrow$$

$$\Rightarrow |B| = \frac{|z|}{|z^*|} |e^{2ikL}| = 1 // \text{ Por lo que}$$

$$R = |B|^2 = 1 // \text{ Se conserva la energía //}$$

Um punto material de masa m se muove sobre a recta Ox sometida a uma forza $F(x) = \frac{2mg}{a^3} x(2x^2 - a^2)$ sendo $a > 0$. Inicialmente m se encontra en el orixem con $v = v_0$.

- Calcular $V(x)$ e representala gráficamente
- Describir el movimiento en función de v_0 .
- Mínimo valor de v_0 para que llegue al infinito.

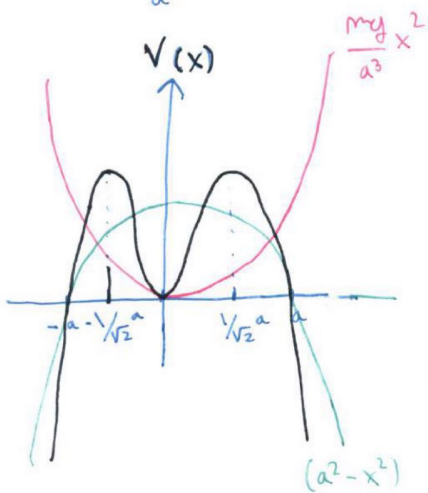
(VI / 2018)

→ Toda forza de pendiente de la posición en 1D es conservativa, luego $F(x) = -\frac{\partial V}{\partial x} \Rightarrow V(x) = -\int F(x) dx \Rightarrow$
 $\Rightarrow V(x) = \frac{2mg}{a^3} \int (a^2x - 2x^3) dx = \frac{2mg}{a^3} \left(\frac{a^2}{2} x^2 - \frac{2}{4} x^4 \right) + cte$

→ Colocaremos el orixem de potenciales en el punto $x=0$:

$$V(0) = 0 + cte = 0 \Rightarrow cte = 0, \quad \boxed{V(x) = \frac{mg}{a^3} \left(a^2 x^2 - x^4 \right)}$$

$$V(x) = \frac{mg}{a^3} x^2 (a^2 - x^2)$$



$$x \rightarrow \infty, V(x) \rightarrow -\infty$$

$$x \rightarrow -\infty, V(x) \rightarrow -\infty$$

$$V(0) = 0, V(a) = 0, V(-a) = 0$$

$$\frac{dV(x)}{dx} = \frac{mg}{a^3} (2x(a^2 - x^2) - 2x^3)$$

$$\text{Vemos los extremos: } \frac{dV(x)}{dx} = 0$$

$$2xa^2 - 2x^3 - 2x = 0 \Rightarrow$$

$$\Rightarrow x [2a^2 - 4x^2] = 0 \rightarrow x = 0$$

$$\Rightarrow 4x^2 = 2a^2 \Rightarrow x^2 = \pm \frac{1}{2} a^2$$

$$x = \pm \frac{1}{\sqrt{2}} a$$

Venamos si son máximos o mínimos:

$$\frac{d^2 V(x)}{dx^2} = \frac{2mg}{a^3} \left[(a^2 - x^2) - 2x^2 - 3x^2 \right]$$

$$\left. \frac{d^2 V(x)}{dx^2} \right|_{x=0} = \frac{2mg}{a} > 0 \Rightarrow x=0 \text{ es mínimo.}$$

$$\left. \frac{d^2 V}{dx^2} \right|_{x=\pm \frac{1}{\sqrt{2}}a} = \frac{2mg}{a^3} \left[(a^2 - \frac{1}{2}a^2) - 5/2 a^2 \right] < 0$$

Por tanto $x = \pm \frac{1}{\sqrt{2}}a$ son máximos

→ Estudiamos ahora el movimiento en función de V_0 ; para ello recordamos que la partícula solo puede estar en aquellos x tales que $E(x) \geq V(x)$. Por tanto, si suponemos que $E = E(\frac{1}{2}\sqrt{a})$

$$E(\frac{1}{2}\sqrt{a}) = E(0) \Rightarrow T(\frac{1}{2}\sqrt{a}) + V(\frac{1}{2}\sqrt{a}) = T(0) + V(0) \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \frac{mg}{a^3} \left(\frac{1}{2}a^3 - \frac{1}{4}a^3 \right) = \frac{1}{2} m V_0^2 \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \frac{1}{2} g a = \frac{1}{2} V_0^2 \Rightarrow V_0^2 = g a / 2 \Rightarrow V_0 = \sqrt{g a / 2}$$

Por tanto tenemos 3 casos, si: $V_0 < \sqrt{g a / 2}$ la partícula asciende

hasta un punto $x_0 \in [0, a]$, luego retrocede y se queda oscilando

entre $-x_0$ y x_0 . Si: $V_0 = \sqrt{g a / 2}$ asciende hasta el punto $x = \pm \frac{1}{\sqrt{2}}a$ (dependiendo de si: $V_0 > 0$ o $V_0 < 0$) y si: $V_0 > \sqrt{g a / 2}$

Atraviesa la barrera de potencial y se moverá hacia $\pm \infty$ de nuevo dependiendo del signo de V_0 .

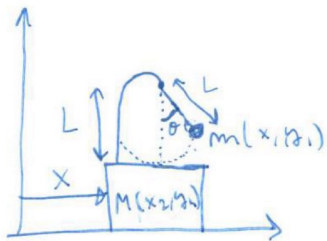
$$\boxed{|V_0| > \sqrt{g a / 2}}$$

Un péndulo de longitud L y masa m está montado sobre un bloque de masa M que se puede mover horizontalmente sin rozamiento.

(a) Escriba la Lagrangiana del sistema.

(b) Establezca el sistema de ecuaciones diferenciales del movimiento para pequeñas oscilaciones del sistema.

(c) Encuentra las frecuencias propias y los modos propios normales en el caso de pequeñas oscilaciones y $M \gg m$. Interprete el resultado indicando el movimiento de las masas para cada una de las frecuencias. (VI/2018)



2 masas en 2D

2 ligaduras

2 coordenadas generalizadas

$$q_1 = x, \quad q_2 = \theta$$

$$\begin{cases} x_1 = x + L \sin \theta \\ y_1 = L - L \cos \theta \\ x_2 = x \\ y_2 = 0 \end{cases} \quad \begin{cases} \dot{x}_1 = \dot{x} + L \dot{\theta} \cos \theta \\ \dot{y}_1 = L \dot{\theta} \sin \theta \\ \dot{x}_2 = \dot{x} \end{cases} \quad \begin{cases} \dot{x}_1^2 = \dot{x}^2 + L^2 \dot{\theta}^2 \cos^2 \theta + 2\dot{x}\dot{\theta}L \cos \theta \\ \dot{y}_1^2 = L^2 \dot{\theta}^2 \sin^2 \theta \\ \dot{x}_2^2 = \dot{x}^2 \end{cases}$$

$$\text{Luego } T = \frac{1}{2} m (\dot{x}^2 + L^2 \dot{\theta}^2 + 2\dot{x}\dot{\theta}L \cos \theta) + \frac{1}{2} M \dot{x}^2$$

$$V = mgy_1 = mgL - mgL \cos \theta$$

$$\text{Por tanto } L = T - V = \frac{1}{2} (m+M) \dot{x}^2 + \frac{1}{2} mL^2 \dot{\theta}^2 + m\dot{x}\dot{\theta}L \cos \theta - mgL(1 - \cos \theta)$$

Para pequeñas oscilaciones, $\cos \theta \approx 1 - \frac{\theta^2}{2} \approx 1$

$$\frac{E_{mV}}{E_{mT}}$$

$$L \approx \frac{1}{2}(m+m)\dot{x}^2 + \frac{1}{2}mL^2\dot{\theta}^2 + mL\dot{\theta}\dot{x} - \cancel{mgL} + mg\left(1 - \frac{\theta^2}{2}\right)L$$

→ Escribimos las ecuaciones diferenciales del movimiento:

Ecuación de θ :

$$\frac{\partial L}{\partial \theta} = -mgL\theta$$

$$-mg\theta = \ddot{\theta}L + \dot{x}\dot{\theta}$$

$$\frac{\partial L}{\partial \dot{\theta}} = mL^2\dot{\theta} + mL\dot{x} \quad \frac{d}{dt} \left(\frac{\partial L}{\partial \dot{\theta}} \right) = mL^2\ddot{\theta} + mL\ddot{x}$$

Ecuación de x :

$$\frac{\partial L}{\partial x} = 0 \Rightarrow x \text{ es coordenada cíclica.}$$

$$\frac{\partial L}{\partial \dot{x}} = (m+m)\dot{x} + mL\dot{\theta} = P_x = \text{cte}$$

→ Las matrices $\{m\}$ y $\{A\}$ son:

$$\{m\} = \begin{pmatrix} m+M & mL \\ mL & mL^2 \end{pmatrix}$$

$$\frac{\partial V}{\partial \theta} = 0 \quad mLg$$

$$A_{22} = \frac{\partial^2 V}{\partial \theta^2} = mLg$$

$$\{A\} = \begin{pmatrix} 0 & 0 \\ 0 & mLg \end{pmatrix}$$

$$0 = A_{ij}, \quad i \neq 2, j \neq 2$$

→ Calculamos las frecuencias de oscilación, det $[A - \omega^2 m]$ =

$$\begin{vmatrix} -\omega^2(M+m) & -\omega^2 mL \\ -\omega^2 mL & mLg - \omega^2 mL^2 \end{vmatrix} = 0 \Rightarrow$$

$$\Rightarrow (mLg - \omega^2 mL^2)(-\omega^2(M+m)) - \omega^4 mL = 0 \Rightarrow \omega_0 = 0$$

$$\Rightarrow -\omega^2 \times Lg(M+m) + \omega^4 mL(M+m) - \omega^4 mL = 0 \Rightarrow$$

$$\Rightarrow -Lg(M+m) + \omega^2 ML^2 = 0 \quad \Rightarrow \quad \text{si } m \ll M$$

$$\Rightarrow \omega^2 = \frac{g(M+m)}{ML} \Rightarrow \omega_1 = \sqrt{\frac{g(M+m)}{ML}} \quad \text{Péndulo simple}$$

Vemos los autovectores del problema $[A - \omega_i^2 m] \vec{a}_i = 0$

Para $\omega = \omega_0 = 0$, $\vec{a} = (a_1, a_2)$

$$\begin{pmatrix} 0 & 0 \\ 0 & mL \end{pmatrix} \begin{pmatrix} a_1 \\ a_2 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \end{pmatrix} \quad \begin{array}{l} a_2 = 0 \\ a_1 = a \\ \vec{a} = (a, 0) \end{array}$$

Para $\omega = \omega_1 = \sqrt{\frac{g(M+m)}{ML}}$, $\vec{b} = (b_1, b_2)$

$$\begin{pmatrix} -\frac{(M+m)^2}{ML} g & -\frac{(M+m)m}{ML} g \\ -\frac{(M+m)m}{ML} g & -\frac{m^2}{m} L g \end{pmatrix} \begin{pmatrix} b_1 \\ b_2 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \end{pmatrix}$$

$$-\frac{(M+m)^2}{mL} b_1 = \frac{(M+m)m}{mL} b_2 \Rightarrow b_2 = -\frac{(M+m)}{mL} b_1$$

$$\vec{b} = \left(b_1, -\frac{(M+m)}{mL} b_1 \right)$$

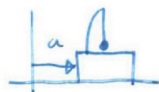
→ Los modos de oscilación del sistema serán:

Modo 1 $\omega = \omega_0 = 0$ $M_2 = 0$, M_1 vibra:

$$\begin{pmatrix} x \\ \theta \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} a & b \\ 0 & -\frac{M+m}{mL} b \end{pmatrix} \begin{pmatrix} M_1 \\ 0 \end{pmatrix} \quad \begin{matrix} x = a M_1 \\ \theta = 0 \end{matrix}$$

→ Se trata de un movimiento de translación del sistema, no un modo de oscilación:

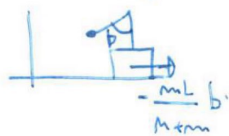
$$[x(t) = c_1 + c_2 t]$$



Modo 2 $\omega = \omega_1 = \sqrt{\frac{(M+m)g}{mL}}$ $M_1 = 0$, M_2 vibra:

$$\begin{pmatrix} x \\ \theta \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} a & b \\ 0 & -\frac{M+m}{mL} b \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 0 \\ M_2 \end{pmatrix} \quad \begin{matrix} x = b M_2 \\ \theta = -\frac{M+m}{mL} b M_2 \end{matrix}$$

oscilam de forma atisimétrica con el bloque teniendo menor amplitud:



La solución general será la suma de los dos modos

$$\begin{cases} x(t) = c_1 + c_2 t - \frac{mLb}{M+m} \cos(\omega_1 t + \varphi_1) \\ \theta(t) = b \cos(\omega_1 t + \varphi_1) \end{cases}$$

si $M \gg m$: $x(t) = c_1 + c_2 t$

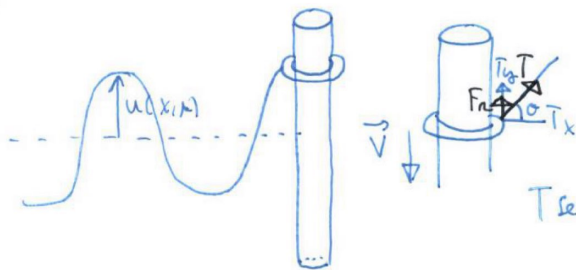
Una onda armónica se propaga por una cuerda de tensión T que tiene en su extremo en $x=L$ un amortiguador que ejerce una fuerza de rozamiento proporcional a la velocidad.

(a) Demuestra que la condición de contorno en el extremo $x=L$ viene dado por: (con γ coeficiente de amortiguamiento)

$$Z \frac{\partial u}{\partial x} \Big|_{x=L} = -\gamma \frac{\partial u}{\partial t} \Big|_{x=L} \quad (\text{VI/2018})$$

(b) Calcula el cociente entre la amplitud de la onda reflejada y la incidente (coeficiente de reflexión) en $x=L$. Interpreta el resultado discutiendo los distintos casos posibles. ¿Se formarían ondas estacionarias?

Buscamos la C.C:



Aplicando la 2ª ley de Newton:

$$T \sin \theta + \gamma v = 0 \quad (m \rightarrow 0)$$

Haciendo una aproximación para $\theta \ll 1$, $\sin \theta \approx \tan \theta = \frac{\partial u}{\partial x} \Big|_{x=L}$
 además $\frac{\partial u}{\partial t} \Big|_{x=L} = v$, por tanto:

$$Z \frac{\partial u}{\partial x} \Big|_{x=L} = -\gamma \frac{\partial u}{\partial t} \Big|_{x=L}$$

Probamos una solución de una superposición de una onda incidente y otra reflejada: $u(x,t) = A e^{i(kx+wt)} + B e^{i(-kx+wt)}$

$$\frac{\partial u}{\partial x} = \kappa i A e^{i(\kappa x - \omega t)} - \kappa i B e^{i(-\kappa x - \omega t)}$$

$$\frac{\partial u}{\partial t} = \omega i A e^{i(\kappa x - \omega t)} + \omega i B e^{i(-\kappa x - \omega t)}$$

$$\left. \frac{\partial u}{\partial x} \right|_{x=L} = \kappa i e^{-i\omega t} \left(A e^{\kappa i L} - B e^{-\kappa i L} \right)$$

$$\left. \frac{\partial u}{\partial t} \right|_{x=L} = \omega i e^{-i\omega t} \left(A e^{i\kappa L} + B e^{-i\kappa L} \right)$$

Aplicando la C.C.:

$$\zeta \kappa i e^{-i\omega t} \left[A e^{\kappa i L} - B e^{-\kappa i L} \right] = + \gamma \omega i e^{-i\omega t} \left[A e^{i\kappa L} + B e^{-i\kappa L} \right]$$

Definiendo $R = B/A$ y dividiendo todo por A :

$$\zeta \kappa e^{\kappa i L} - R \zeta \kappa e^{-\kappa i L} = + \gamma \omega e^{i\kappa L} + \gamma \omega R e^{-i\kappa L} \Rightarrow$$

$$\Rightarrow R \left(-\gamma \omega e^{-i\kappa L} - \zeta \kappa e^{-i\kappa L} \right) = + \left(\gamma \omega e^{i\kappa L} - \zeta \kappa e^{i\kappa L} \right)$$

$$\Rightarrow R = + \left(\frac{\gamma \omega - \zeta \kappa}{\gamma \omega + \zeta \kappa} \right) e^{2i\kappa L} = - \frac{Z}{Z^*} e^{2i\kappa L}$$

$$R^2 = \left| \frac{Z}{Z^*} \right|^2 \left| e^{2i\kappa L} \right|^2 = \frac{|Z|^2}{|Z^*|^2}$$

Por tanto estudiamos los distintos casos:

$$\left| \frac{\gamma \omega - \zeta \kappa}{\gamma \omega + \zeta \kappa} \right|$$

Si $\gamma = +\zeta \kappa$ se absorbe toda la energía ($R^2 = 0$) y no hay onda reflejada.

Si $\gamma = 0$, $R^2 = 1$, se emite toda la energía

Solo existen ondas estacionarias si $R^2 = 1$, $\kappa = 0$