

F12113-1 SISTEMAS DINÁMICOS

Sección Primavera 2007

PROFESOR: Felipe Barra de la Guardia

AUXILIARES: Ignacio Ortega y Maximiliano Salinger

P9 Clase Auxiliar Miércoles 29 de agostoP11 Considera el Lagrangiano: $L = \frac{1}{2}M(\ddot{q}^2 - \omega^2 q^2) e^{nt}$

¿Qué sistema físico representa?

Indique el significado de los parámetros M, ω, n

Encuentre y resuelva la ecuación del movimiento.

Sol.1 $L = \frac{1}{2}M(\ddot{q}^2 - \omega^2 q^2) e^{nt}$

$p = \frac{\partial L}{\partial \dot{q}} = M\dot{q} e^{nt}$

$\frac{dp}{dt} = M(\ddot{q} + \omega^2 q) e^{nt}$

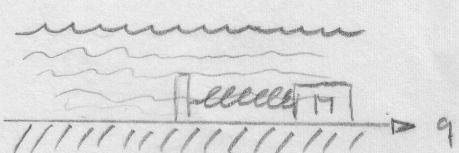
$\frac{\partial L}{\partial q} = -M\omega^2 q e^{nt}$

Ecación de
Lagrange $\frac{d}{dt}\left(\frac{\partial L}{\partial \dot{q}}\right) - \frac{\partial L}{\partial q} = 0$

$M(\ddot{q} + \omega^2 q + \omega^2 q) e^{nt} = 0$

$\ddot{q} + \omega^2 q + \omega^2 q = 0$

Obs:
 (Claramente $H \neq E$ y
 H no es conservado)



Es la ecación de un oscilador armónico en presencia de fricción viscosa.

$F_{\text{resorte}} = -kx = -M\omega^2 q \Rightarrow k = M\omega^2 \Rightarrow \omega = \sqrt{\frac{k}{M}}$ frecuencia de oscilación
(sin fricción)

$F_{\text{fricción}} = -cv = -M\zeta\dot{q} \Rightarrow c = M\zeta \Rightarrow \zeta = \frac{c}{M}$ Coeficiente de
fricción viscosa.

(Todo esto suponiendo que M sea la masa y q la posición.)

$$\text{Hamiltoniano: } H = pq - L = Mq^2 e^{\omega t} - \underbrace{L}_{= \frac{1}{2}M(\dot{q}^2 + \omega^2 q^2)} e^{\omega t} = E e^{\omega t} \quad (2)$$

$$\text{Caso } \frac{\partial L}{\partial t} = \omega L, \quad H \text{ no es conservado}$$

$$\text{Ecación del movimiento: } \ddot{q} + \omega^2 q = 0$$

Supongamos soluciones reales $q(t) = p_1 + q(t) - p_2$

$$\text{Proposición: } q(t) = A e^{\nu t} \Rightarrow \dot{q} = \nu q, \quad \ddot{q} = \nu^2 q$$

$$\Rightarrow (\nu^2 + \omega^2 + \omega^2) q = 0 \Rightarrow \nu^2 + \omega^2 + \omega^2 = 0$$

$$\Rightarrow \nu = \frac{1}{2}(-\omega \pm \sqrt{\omega^2 - 4\omega^2})$$

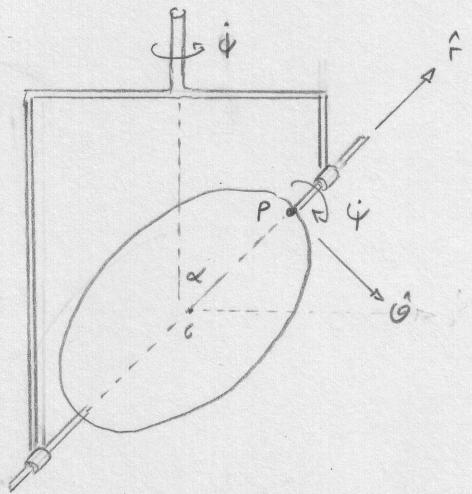
$$\text{Si } \omega < 2\omega: \quad q(t) = (A \sin(\frac{1}{2}\sqrt{4\omega^2 - \omega^2}t) + B \cos(\frac{1}{2}\sqrt{4\omega^2 - \omega^2}t)) e^{-\frac{\omega}{2}t}$$

$$\text{Si } \omega > 2\omega: \quad q(t) = (A e^{-\frac{1}{2}\sqrt{\omega^2 - 4\omega^2}t} + B e^{\frac{1}{2}\sqrt{\omega^2 - 4\omega^2}t}) e^{-\frac{\omega}{2}t}$$

$$\text{Si } \omega = 2\omega: \quad q(t) = A e^{-\omega t} + (No \text{ se acuerda})$$

P21 Dados los momentos de inercia de un elipsóide simétrico, escriba la energía cinética si este gira con respecto al eje γ o su eje de simetría, d es fijo.

Sol:



Descomponemos el sistema mediante las coordenadas cartesianas del punto P:

$$\begin{aligned}\vec{\omega} &= \dot{\phi}\hat{z} + \dot{\psi}\hat{r} = (\dot{\phi}(\cos(\alpha)\hat{r} - \sin(\alpha)\hat{\theta}) + \dot{\psi}\hat{r} \\ &= (\dot{\phi}\cos(\alpha) + \dot{\psi})\hat{r} - \dot{\phi}\sin(\alpha)\hat{\theta}\end{aligned}$$

Dada la simetría del cilindro, la rueda de inercia en la base de ejes principales tiene la forma:

$$\mathbb{I}^{(a)} = \begin{bmatrix} I_1 & 0 & 0 \\ 0 & I_2 & 0 \\ 0 & 0 & I_3 \end{bmatrix}$$

Podemos considerar $\{\hat{r}, \hat{\theta}, \hat{\phi}\}$ como ejes principales, aunque no sean solidarios al elipsóide.

$$T = \frac{1}{2} \vec{\omega}^T \cdot \mathbb{I}^{(a)} \cdot \vec{\omega} = \frac{1}{2} (I_1 \omega_{\theta}^2 + I_3 \omega_{\phi}^2) = \frac{1}{2} (I_1 \dot{\phi}^2 \sin^2(\alpha) + I_3 (\dot{\phi} \cos(\alpha) + \dot{\psi})^2)$$

Calculemos usando ejes principales solidarios $\{\hat{e}_1, \hat{e}_2, \hat{e}_3\}$

Obs: En realidad, ϕ y ψ son ángulos de Euler. El ángulo de Euler $\theta = \alpha$ está restringido

$$\omega_1 = \dot{\phi} \sin(\alpha) \sin(\psi)$$

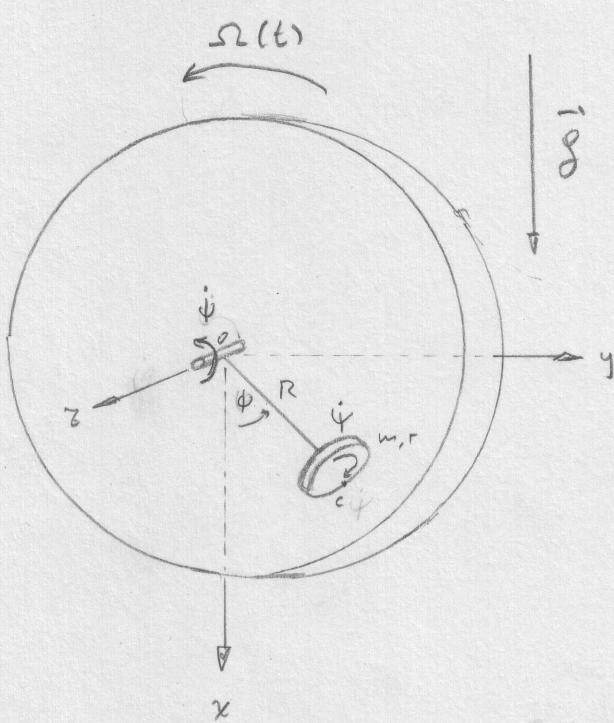
$$\omega_2 = \dot{\phi} \sin(\alpha) \cos(\psi)$$

$$\omega_3 = \dot{\phi} \cos(\alpha) + \dot{\psi}$$

$$T = \frac{1}{2} (I_1 \omega_1^2 + I_2 \omega_2^2 + I_3 \omega_3^2) = \frac{1}{2} (I_1 \dot{\phi}^2 \sin^2(\alpha) (\sin^2(\psi) + \frac{1}{\sin^2(\alpha)}) + I_3 (\dot{\phi} \cos(\alpha) + \dot{\psi})^2)$$

Mismo resultado. //

P31) Un disco de radio r y masa m se apoya sin resbalar sobre una superficie vertical que gira con velocidad angular $\omega(t)$.



El disco está sujeto por una varilla sin masa de largo R tal como muestra la figura.

- Encontrar la ecuación del movimiento del ángulo ψ .
- Si $\omega(t) = \omega_0 t$, encontrar puntos de equilibrio y estabilidad.

Movimientos de marea del disco:

$$\underline{\underline{I}}^{(c)} = m r^2 \begin{bmatrix} \frac{1}{4} & 0 & 0 \\ 0 & \frac{1}{4} & 0 \\ 0 & 0 & \frac{1}{2} \end{bmatrix}$$

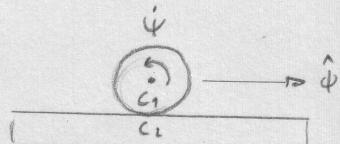
Sol: $\vec{F}_G = R\hat{p}$ $\vec{v}_c = R\dot{\psi}\hat{p}$ $T_{cr} = \frac{1}{2}m||\vec{v}_c||^2 = \frac{1}{2}mR^2\dot{\psi}^2$

F.S.R. Punto de contacto: $\vec{v}_{c1} = \vec{v}_{c2}$

$$\vec{v}_{c1} = \vec{v}_c + \vec{v}_{c1}' = R\dot{\psi}\hat{p} + r\dot{\psi}\hat{p}$$

$$\vec{v}_{c2} = R\omega(t)\hat{p}$$

F.S.R. $R\dot{\psi} + r\dot{\psi} = R\omega \Rightarrow \dot{\psi} = \frac{R}{r}(\omega - \dot{\psi})$



$\dot{\psi}$ es arbitrariamente positivo según \hat{p}

Velocidad Angular: $\vec{\omega} = \dot{\psi}\hat{z} + \dot{\psi}\hat{p}$

$$T_{nc} = \frac{1}{2}\vec{\omega}^2 \cdot \underline{\underline{I}} \cdot \vec{\omega} = \frac{1}{2}(\frac{1}{4}mr^2\dot{\psi}^2 + \frac{1}{2}mr^2\dot{\psi}^2) = \frac{1}{2}mr^2\dot{\psi}^2 + \frac{1}{4}mR^2(\omega - \dot{\psi})^2$$

$$U = -mgx_c = -mgR\cos(\psi)$$

$$L = T - U = m\left(\frac{1}{2}R^2 + \frac{1}{2}r^2\right)\dot{\psi}^2 + \frac{1}{2}mR^2(\dot{\psi} - \omega)^2 + mgR\cos(\psi)$$

$$P_\phi = \frac{\partial L}{\partial \dot{\phi}} = m \left(R^2 + \frac{1}{4} r^2 \right) \dot{\phi} + \frac{1}{2} m R^2 (\dot{\phi} - \omega) = m \left(\frac{3}{2} R^2 + \frac{1}{4} r^2 \right) \dot{\phi} - \frac{1}{2} m R^2 \omega$$

$$\frac{dP_\phi}{dt} = m \left(\frac{3}{2} R^2 + \frac{1}{4} r^2 \right) \ddot{\phi} - \frac{1}{2} m R^2 \dot{\omega}$$

$$\frac{\partial L}{\partial \phi} = -mgR \sin(\phi)$$

Ecuación de Lagrange: $\frac{d}{dt} \left(\frac{\partial L}{\partial \dot{\phi}} \right) - \frac{\partial L}{\partial \phi} = 0$

$$m \left(\frac{3}{2} R^2 + \frac{1}{4} r^2 \right) \ddot{\phi} - \frac{1}{2} m R^2 \dot{\omega} + mgR \sin(\phi) = 0 \quad (a)$$

Obs: $\frac{\partial L}{\partial t} \neq 0 \Rightarrow H \neq E$ Ademas H no es conservado

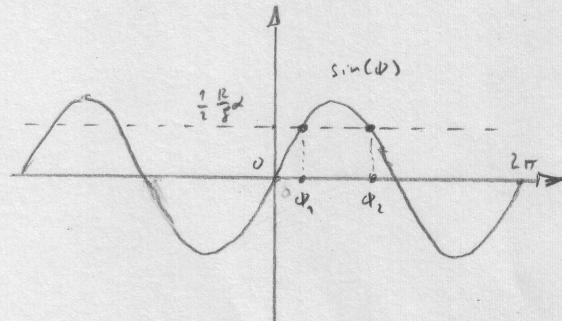
(b) Si: $R(t) = \alpha t$, $\dot{R}(t) = \alpha$

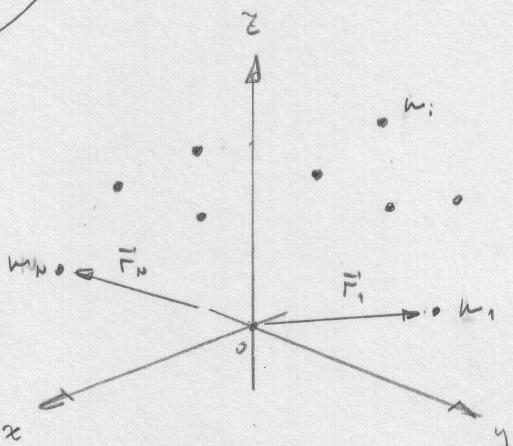
$$m \left(\frac{3}{2} R^2 + \frac{1}{4} r^2 \right) \ddot{\phi} - \frac{1}{2} m R^2 \alpha + mgR \sin(\phi) = 0$$

Punto de equilibrio: $\dot{\phi} = 0$, $\ddot{\phi} = 0$

$$-\frac{1}{2} m R^2 \alpha + mgR \sin(\phi) = 0 \Rightarrow \sin(\phi) = \frac{1}{2} \frac{R}{g} \alpha$$

Si: $\frac{1}{2} \frac{R}{g} \alpha \in [-1, 1]$ hay dos puntos de equilibrio





Consideremos partículas sujetadas a N restricciones del tipo:

$$C_h(\vec{F}_1, \dots, \vec{F}_n, t) = 0 \quad \forall h \in \{1, \dots, M\}$$

Calcule la proyección de trabajo de una restricción. ¿Cuál es su relación con el Principio de D'Alembert? ¿Bajo qué circunstancias una fuerza de restricción no trabaja?

Sol: En general, el trabajo de una fuerza \vec{F} está dado por:

$$w = \int_{\Gamma} \vec{F} \cdot d\vec{r} = \int_0^t \vec{F} \cdot \vec{v} dt$$

$$\text{Y la potencia: } P = \frac{dw}{dt} = \vec{F} \cdot \vec{v}$$

La restricción $C_h = 0$ induce una fuerza sobre cada partícula: $\vec{F}_i[C_h]$

$$\vec{F}_i[C_h] = \lambda_h \frac{\partial C_h}{\partial \vec{F}_i}$$

λ_h es un multiplicador de Lagrange.
Hay uno por cada restricción.

La potencia de trabajo de una restricción es:

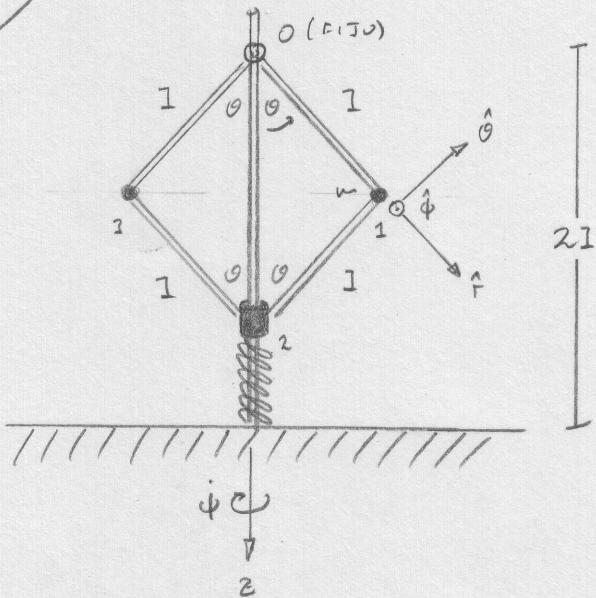
$$P_h = \sum_{i=1}^n \vec{F}_i[C_h] \cdot \vec{v}_i = \sum_{i=1}^n \lambda_h \frac{\partial C_h}{\partial \vec{F}_i} \cdot \frac{d\vec{F}_i}{dt} = \lambda_h \left(\frac{dC_h}{dt} - \frac{\partial C_h}{\partial t} \right) \quad (\text{Regla de la Cadena})$$

Pero si el sistema cumple las restricciones, $C_h = 0$ en todos los tiempos

$$\text{Luego, } \frac{dC_h}{dt} = 0 \rightarrow P_h = -\lambda_h \frac{\partial C_h}{\partial t}$$

Una restricción puede hacer trabajo físico cuando es dependiente explícitamente del tiempo; por ejemplo, si una partícula está apoyada en una superficie en movimiento.

P51 Regulador centrífugo



Consideremos cuatro barros de masa unitaria y largo l , que pueden girar alrededor de un eje vertical. El sistema de barros está fijo al punto O . La masa m puede deslizarse sin rozamiento a lo largo del eje y está apoyada a un resorte de rigidez h y largo natural cero.

Encuentre e interprete las ecuaciones de movimiento y las cantidades conservadas.

Sol: Hay dos grados de libertad. Consideremos las coordenadas esféricicas de la partícula 1. $\vec{q} = (\varphi, \psi)$

$$\vec{r}_1 = l\hat{e}$$

$$\vec{v}_1 = l(\dot{\varphi}\hat{\theta} + \dot{\psi}\sin(\varphi)\hat{\phi})$$

$$T_1 = \frac{1}{2}m\|\vec{v}_1\|^2 = \frac{1}{2}m l^2 (\dot{\varphi}^2 + \dot{\psi}^2 \sin^2(\varphi))$$

$$\text{Fuerza neta } \vec{T}_2 = \vec{T}_1$$

$$\vec{r}_2 = 2l\hat{z} = 2l\cos(\varphi)\hat{z}$$

$$\vec{v}_2 = -2l\dot{\varphi}\sin(\varphi)\hat{z}$$

$$T_2 = \frac{1}{2}M\|\vec{v}_2\|^2 = 2M l^2 \dot{\varphi}^2 \sin^2(\varphi)$$

$$U = \frac{1}{2}h(2l - z_1)^2 = h l^2 (1 - \cos(\varphi))^2$$

$$L = T - U = \frac{1}{2}m l^2 (\dot{\varphi}^2 + \dot{\psi}^2 \sin^2(\varphi)) + 2M l^2 \dot{\varphi}^2 \sin^2(\varphi) - h l^2 (1 - \cos(\varphi))^2$$

$$P_\varphi = \frac{\partial L}{\partial \dot{\varphi}} = 2m l^2 \ddot{\varphi} + 4M l^2 \dot{\varphi} \sin^2(\varphi)$$

$$\frac{dP_\varphi}{dt} = 2m l^2 \ddot{\varphi} + 4M l^2 \ddot{\varphi} + 8M l^2 \dot{\varphi}^2 \sin(\varphi) \cos(\varphi)$$

$$P_\psi = \frac{\partial L}{\partial \dot{\psi}} = 2m l^2 \dot{\psi} \sin^2(\varphi)$$

$$\frac{dP_\psi}{dt} = 2m l^2 (\dot{\psi} \sin^2(\varphi) + 2\dot{\varphi} \dot{\psi} \sin(\varphi) \cos(\varphi))$$

$$\frac{\partial L}{\partial \dot{\varphi}} = 2m l^2 \dot{\varphi}^2 \sin(\varphi) \cos(\varphi) + 4M l^2 \dot{\varphi}^2 \sin(\varphi) \cos(\varphi)$$

$$\frac{\partial L}{\partial \dot{\psi}} = 0 \Rightarrow P_\psi \text{ es conservado}$$

Caracteres LAGRANGE: $\frac{d}{dt} \left(\frac{\partial L}{\partial \dot{\theta}} \right) - \frac{\partial L}{\partial \theta} = 0$, $\frac{d}{dt} \left(\frac{\partial L}{\partial \dot{\phi}} \right) - \frac{\partial L}{\partial \phi} = 0$

$$(1): (4M + 2m) I^2 \ddot{\theta} + 4MI^2 \dot{\theta}^2 \sin(\theta) \cos(\phi) - 2mI^2 \dot{\phi}^2 \sin(\theta) \cos(\phi) = 0$$

$$(2): p_\phi 2mI^2 \dot{\phi} \sin^2(\theta) = p_\phi = cte$$

$$\dot{\phi} = \frac{p_\phi}{2mI^2 \sin^2(\theta)}$$

$$(3): (4M + 2m) I^2 \ddot{\theta} + 4MI^2 \dot{\theta}^2 \sin(\theta) \cos(\phi) - \frac{p_\phi^2}{2mI^2} \frac{\cos(\phi)}{\sin^3(\theta)} = 0$$

$$HAMILTONIANO: H = p_\theta \dot{\theta} + p_\phi \dot{\phi} - L = 2mI^2 \dot{\theta}^2 + 4MI^2 \dot{\theta}^2 \sin^2(\theta) + 2mI^2 \dot{\phi}^2 \sin^2(\theta) - L$$

$$= 2mI^2 (\dot{\theta}^2 + \dot{\phi}^2 \sin^2(\theta)) + 4MI^2 \dot{\theta}^2 \sin^2(\theta) - (T - U) = 2T - T + U = T + U = E_{TOTAL}$$

$$\frac{dH}{dt} = - \frac{\partial L}{\partial t} = 0 \Rightarrow H = cte = E = E_1 + E_2 + E_3$$

Proposito: probar que $\frac{dH}{dt} = 0 \Leftrightarrow (3)$

Proposito: probar que $\ell_{\frac{T+U}{2}} = \ell_i^1 + \ell_i^2 + \ell_i^3 = 2\ell_i^1 = p_\phi$