Grado en Física. Mecánica Analítica. Problemas Tema 3: Mecánica Hamiltoniana.

Curso 2023-2024

1. Escribe las ecuaciones canónicas de Hamilton para un sistema en el que, además de las fuerzas conservativas, hay fuerzas no conservativas. Considera una partícula de masa m que se deja caer y sobre la cual actúa, además de la fuerza de la gravedad, una fuerza de rozamiento proporcional a la velocidad. Obtén las ecuaciones canónicas de movimiento y su solución.

Sol.:
$$\dot{q}_i = \frac{\partial H}{\partial p_i}$$
, $\dot{p}_i = -\frac{\partial H}{\partial q_i} + \mathcal{F}'_i$; $\dot{x} = p/m$, $\dot{p} = -m g - k p/m$, $p(t) = m^2 g/k + C \exp(-k t/m)$, $x(t) = m g t/k - C (m/k) \exp(-k t/m) + K$.

- 2. Obtén la Hamiltoniana y las ecuaciones canónicas de un péndulo esférico usando coordenadas esféricas. Obtén las ecuaciones canónicas correspondientes a pequeñas oscilaciones alrededor de la posición de equilibrio estable.
 - Sol.: $H = \frac{p_{\theta}^2}{2m\ell^2} + \frac{p_{\phi}^2}{2m\ell^2\sin^2\theta} mg\ell\cos\theta$ (se ha tomado el eje polar hacia abajo y el origen de potenciales en el origen de coordenadas).
- 3. Obtén la Hamiltoniana y las ecuaciones canónicas de una partícula de masa m que se mueve bajo la acción de una fuerza conservativa de potencial U en coordenadas cartesianas, esféricas y cilíndricas.

Sol.:
$$H = \frac{p_x^2 + p_y^2 + p_z^2}{2m} + U(x, y, z)$$
; $H = \frac{p_r^2}{2m} + \frac{p_\theta^2}{2m r^2} + \frac{p_\theta^2}{2m r^2 \sin^2 \theta} + U(r, \theta, \phi)$; $H = \frac{p_\rho^2}{2m} + \frac{p_\phi^2}{2m \rho^2} + \frac{p_z^2}{2m} + U(\rho, \phi, \theta)$.

4. Obtener la Hamiltoniana y las ecuaciones de Hamilton de un trompo simétrico con un punto fijo en un campo gravitatorio tomando como coordenadas generalizadas los ángulos de Euler.

Sol.:
$$H = \frac{p_{\psi}^2}{2I_3} + \frac{p_{\theta}^2}{2I_1} + \frac{(p_{\phi} - p_{\psi} \cos \theta)^2}{2I_1 \sin^2 \theta} + m g d \cos \theta$$
. Porro Histórico

5. Obtener la Hamiltoniana y las ecuaciones de Hamilton de una partícula no relativista de masa m y carga e que se mueve en presencia de un campo electromagnético con potencial eléctrico ϕ y potencial vector \vec{A} .

Sol.:
$$H = \frac{(\vec{p} - e\vec{A})^2}{2m} + e \phi$$
.

6. Obtener los corchetes de Poisson $[q_i, q_j]$, $[p_i, p_j]$ y $[q_i, p_j]$ donde $\{q_i\}$ son las coordenadas generalizadas de un sistema Hamiltoniano y $\{p_i\}$ los momentos conjugados.

Sol.:
$$[q_i, q_j] = [p_i, p_j] = 0$$
; $[q_i, p_j] = \delta_{ij}$.

7. Comprueba que los corchetes de Poisson de las componentes cartesianas del momento angular $\ell = \mathbf{r} \times \mathbf{p}$ verifican las siguientes relaciones

$$[\ell_x, \ell_y] = \ell_z, \qquad [\ell_y, \ell_z] = \ell_x, \qquad [\ell_z, \ell_x] = \ell_y.$$

8. La identidad de Jacobi para las variables dinámicas f, g y h de un sistema Hamiltoniano es la igualdad [f, [g, h]] + [h, [f, g]] + [g, [h, f]] = 0. Demuestra, basándote en ella, que si f, g son constantes de movimiento de un sistema Hamiltoniano, entonces [f, g] también es una constante de movimiento.

9. Obtén la Hamiltoniana de una partícula de masa m que se mueve bajo la acción de la fuerza gravitatoria $\mathbf{F} = -\frac{\alpha}{r^3}\mathbf{r}$. Demuestra, usando los corchetes de Poisson, que el vector de Runge-Lenz

$$\mathbf{A} = \mathbf{v} \times (\mathbf{r} \times \mathbf{p}) - \alpha \frac{\mathbf{r}}{r}$$

es constante.

Sol.:
$$H = \frac{p_x^2 + p_y^2 + p_z^2}{2m} - \frac{\alpha}{\sqrt{x^2 + y^2 + z^2}}$$
.

10. Aplicando el principio de Fermat, realiza un programa en python para obtener la trayectoria de rayos de luz si el índice de refracción, n, es una función de la altura y, dada por $n = e^{y/10}$. De forma similar, aplica el principio de Maupertuis y realiza un programa en python para obtener la trayectoria de una partículas que se mueven en un campo gravitatorio de intensidad constante g.

1. Escribe las ecuaciones canónicas de Hamilton para un sistema en el que, además de las fuerzas conservativas, hay fuerzas no conservativas. Considera una partícula de masa m que se deja caer y sobre la cual actúa, además de la fuerza de la gravedad, una fuerza de rozamiento proporcional a la velocidad. Obtén las ecuaciones canónicas de movimiento y su solución.

Sol.: $\dot{q}_i = \frac{\partial H}{\partial p_i}$, $\dot{p}_i = -\frac{\partial H}{\partial q_i} + \mathcal{F}'_i$; $\dot{x} = p/m$, $\dot{p} = -m g - k p/m$, $p(t) = m^2 g/k + C \exp(-k t/m)$, $x(t) = m g t/k - C (m/k) \exp(-k t/m) + K$.

=> cl_ = \(\frac{3}{3q_i} clq_i + \(\frac{3}{3q_i} clq_i + \frac{3}{3t} clt = \(\frac{1}{3}p_i dq_i + (\frac{1}{3}p_i dq_i + \(\frac{1}{3}p_i dq_i + (\frac{1}{3}p_i

←> -dH= Zpi-Jitq:+ at clt - Zqidpi ←> dH= Zqidpi - Z(pi-Ji)dq: - at clt ←>

 $H=pq-L=p_m^2-L=p_m^2-\frac{1}{2}p_m^2+mqx=\frac{1}{2}p_m^2+mqx=1 \implies H=E$ $\Rightarrow H=E$ $\Rightarrow H=E$ $\Rightarrow p=-kx-mq$

 $\Rightarrow \dot{p} = -k \frac{P}{m} - mg \Leftrightarrow \dot{p} = p(\frac{-k}{m}) - mg \Leftrightarrow \rho = -\frac{gm^2}{K} + Ae^{\frac{-kx}{m}}$ $\dot{x} = \frac{P}{m} \Rightarrow x = \frac{P}{m} + B$

2. Obtén la Hamiltoniana y las ecuaciones canónicas de un péndulo esférico usando coordenadas esféricas. Obtén las ecuaciones canónicas correspondientes a pequeñas oscilaciones alrededor de la posición de equilibrio estable.

Sol.: $H = \frac{p_{\theta}^2}{2m\ell^2} + \frac{p_{\phi}^2}{2m\ell^2\sin^2\theta} - mg\ell\cos\theta$ (se ha tomado el eje polar hacia abajo y el origen de potenciales en el origen de coordenadas).

(x,y, =) = (LsinGcosy, Lsin Osiny, Loso) => (x, y, =) = (LousDcosy - LipsinDsiny, Locososiny + LipsinDcosy, - Losino)

 $\Rightarrow (\dot{x}^2, \dot{y}^2, \dot{z}^2) = (\underline{L^2 \Theta^2 \cos^2 \Theta \cos^2 \varphi + L^2 \dot{\varphi}^2 \sin^2 \varphi - 2L\dot{\Theta}\dot{\varphi} \sin \Theta \cos \Theta \sin \varphi \cos \varphi}, \underline{L^2 \dot{\Theta}^2 \cos^2 \Theta \sin^2 \varphi + L^2 \dot{\varphi}^2 \sin^2 \Theta \cos^2 \varphi + 2L^2 \dot{\Theta} \dot{\varphi} \sin \Theta \cos \Theta \sin \varphi \cos \varphi}, \underline{L^2 \dot{\Theta}^2 \cos^2 \Theta \sin^2 \varphi + 2L^2 \dot{\Theta} \dot{\varphi} \sin \Theta \cos \Theta \sin \varphi \cos \varphi}, \underline{L^2 \dot{\Theta}^2 \cos^2 \Theta \sin^2 \varphi + 2L^2 \dot{\Theta} \dot{\varphi} \sin \Theta \cos \Theta \sin \varphi \cos \varphi}, \underline{L^2 \dot{\Theta}^2 \cos^2 \Theta \sin^2 \varphi + 2L^2 \dot{\Theta} \dot{\varphi} \sin \Theta \cos \Theta \sin \varphi \cos \varphi}, \underline{L^2 \dot{\Theta}^2 \cos^2 \Theta \sin^2 \varphi + 2L^2 \dot{\Theta} \dot{\varphi} \sin \Theta \cos \Theta \sin \varphi \cos \varphi}, \underline{L^2 \dot{\Theta}^2 \cos^2 \Theta \sin^2 \varphi + 2L^2 \dot{\Theta} \dot{\varphi} \sin \Theta \cos \Theta}, \underline{L^2 \dot{\Theta}^2 \cos^2 \Theta \sin^2 \varphi + 2L^2 \dot{\Theta} \dot{\varphi} \sin \Theta \cos \varphi}, \underline{L^2 \dot{\Theta}^2 \cos^2 \Theta \sin^2 \varphi + 2L^2 \dot{\Theta} \dot{\varphi} \sin \Theta \cos \varphi}, \underline{L^2 \dot{\Theta}^2 \cos^2 \Theta \cos^2 \varphi + 2L^2 \dot{\Theta} \dot{\varphi} \sin \Theta \cos \varphi}, \underline{L^2 \dot{\Theta}^2 \cos^2 \Theta \sin^2 \varphi + 2L^2 \dot{\Theta} \dot{\varphi} \sin \Theta \cos \varphi}, \underline{L^2 \dot{\Theta}^2 \cos^2 \Theta \sin^2 \varphi + 2L^2 \dot{\Theta} \dot{\varphi} \sin \Theta \cos \varphi}, \underline{L^2 \dot{\Theta}^2 \cos^2 \Theta \sin^2 \varphi + 2L^2 \dot{\Theta} \dot{\varphi} \sin \Theta \cos \varphi}, \underline{L^2 \dot{\Theta}^2 \cos^2 \Theta \sin^2 \varphi + 2L^2 \dot{\Theta} \dot{\varphi} \sin \Theta \cos \varphi}, \underline{L^2 \dot{\Theta}^2 \cos^2 \Theta \sin^2 \varphi + 2L^2 \dot{\Theta} \dot{\varphi} \sin \Theta \cos \varphi}, \underline{L^2 \dot{\Theta}^2 \cos^2 \Theta \sin^2 \varphi + 2L^2 \dot{\Theta} \dot{\varphi} \sin \Theta \cos \varphi}, \underline{L^2 \dot{\Theta}^2 \cos^2 \Theta \sin^2 \varphi + 2L^2 \dot{\Theta} \dot{\varphi} \sin \Theta \cos \varphi}, \underline{L^2 \dot{\Theta}^2 \cos^2 \Theta \cos^2 \varphi + 2L^2 \dot{\Theta} \dot{\varphi} \sin \Theta \cos \varphi}, \underline{L^2 \dot{\Theta}^2 \cos^2 \Theta \sin^2 \varphi + 2L^2 \dot{\Theta} \dot{\varphi} \cos \varphi}, \underline{L^2 \dot{\Theta}^2 \cos^2 \Theta \cos^2 \varphi + 2L^2 \dot{\varphi} \cos \varphi}, \underline{L^2 \dot{\Theta}^2 \cos^2 \Theta \cos^2$

 $\Rightarrow \int = T - U = \frac{1}{2} m \ell^2 (\dot{\Theta}^2 + \dot{\varphi}^2 \sin^2 \Theta) + mq \ell \cos \Theta$ $P_{\Theta} = \frac{2}{26} = m \ell^2 \dot{\Theta} \leftrightarrow \dot{\Theta} = \frac{P_{\Theta}}{m \ell^2}$

Py=== mligsin20

H=pq-L=ml262+ml2sin2642-1ml262-1ml263in26-mglcos6=6p6+4py-mglcos6=

 $\Rightarrow || = \frac{\rho_0^2}{2mL^2} + \frac{\rho_0^2}{2nL^2\sin^2\theta} - mgL\cos\theta$

 $\frac{\partial H}{\partial q} = \frac{\partial H}{\partial q} =$

 $\frac{\partial H}{\partial p_1} = \dot{q}_1 \iff \dot{\Theta} = \frac{\partial H}{\partial p_0} = \frac{\rho \phi}{m L^2}$ $\dot{\varphi} = \frac{\partial H}{\partial p_0} = \frac{\rho \phi}{2m L^2 \sin^2 \Theta}$

3. Obtén la Hamiltoniana y las ecuaciones canónicas de una partícula de masa m que se mueve bajo la acción de una fuerza conservativa de potencial U en coordenadas cartesianas, esféricas

Sol.:
$$H = \frac{p_x^2 + p_y^2 + p_z^2}{2m} + U(x, y, z)$$
; $H = \frac{p_r^2}{2m} + \frac{p_\theta^2}{2m r^2} + \frac{p_\phi^2}{2m r^2 \sin^2 \theta} + U(r, \theta, \phi)$; $H = \frac{p_\rho^2}{2m} + \frac{p_\phi^2}{2m \rho^2} + \frac{p_z^2}{2m} + U(\rho, \phi, \theta)$.

$$2 = T - U = \frac{1}{2}m(\dot{x}^2 + \dot{y}^2 + \dot{z}^2) - U(x, y, \dot{z}) \quad p_x = m\dot{x} \quad p_y = m\dot{y} \quad p_z = m\dot{z}$$

$$= \frac{\rho_{x}^{2} + \rho_{y}^{3} + \rho_{z}^{2}}{2m} + U(x, y, z)$$

$$(x,y,z)=(p\cos\theta,p\sin\theta,z) \iff (x,y,z)=(p\cos\theta-p\dot{\theta}\sin\theta,p\sin\theta+p\dot{\theta}\cos\theta,z) \iff$$

$$\Leftrightarrow (\dot{x}^2, \dot{y}^2, \dot{z}^2) = (\dot{\rho}^2 \cos^2\theta + \rho^2 \dot{\theta}^2 \sin^2\theta - 2\dot{\rho}\rho \dot{\theta} \sin\theta \cos\theta, \dot{\rho}^2 \sin^2\theta + \rho^2 \dot{\theta}^2 \cos^2\theta + 2\dot{\rho}\rho \dot{\theta} \sin\theta \cos\theta, \dot{z}^2) \Rightarrow$$

$$\Rightarrow T = \frac{1}{2}m(\hat{p}^2 + \hat{p}^2\hat{0}^2 + \hat{z}^2) \implies \int_{-\infty}^{\infty} \frac{1}{2}m(\hat{p}^2 + \hat{p}^2\hat{0}^2 + \hat{z}^2) - U \implies p_0 = \frac{2\lambda}{2\hat{p}} = m\hat{p} \quad p_0 = m\hat{p}\hat{0} \quad p_2 = m\hat{z}$$

$$\text{His odes} \quad \Rightarrow m\hat{a}^2 + m\hat{a}^2\hat{0}^2 + m\hat{z}^2 - 4m(\hat{a}^2 + \hat{0}^2\hat{0}^2 + \hat{z}^2) + U = \frac{4}{2}m(\hat{a}^2 + \hat{0}^2 + \hat$$

Obtener los corchetes de Poisson $[q_i, q_j]$, $[p_i, p_j]$ y $[q_i, p_j]$ donde $\{q_i\}$ son las coordenadas generales de Poisson $[q_i, q_j]$, $[q_i, p_j]$ donde $[q_i, q_j]$ ralizadas de un sistema Hamiltoniano y $\{p_i\}$ los momentos conjugados.

Sol.:
$$[q_i, q_j] = [p_i, p_j] = 0$$
; $[q_i, p_j] = \delta_{ij}$.

$$[1,q] = \sum_{i=1}^{n} \left(\frac{\partial q_{i}}{\partial p_{i}} \cdot \frac{\partial q_{i}}{\partial p_{i}} \cdot \frac{\partial q_{i}}{\partial p_{i}} \right) \Rightarrow [q_{i},q_{i}] = \sum_{i=1}^{n} \left(\frac{\partial q_{i}}{\partial q_{i}} \cdot \frac{\partial q_{i}}{\partial p_{i}} - \frac{\partial q_{i}}{\partial q_{i}} \cdot \frac{\partial q_{i}}{\partial p_{i}} \right) = C$$

Comprueba que los corchetes de Poisson de las componentes cartesianas del momento angular
$$\ell$$
= $\mathbf{r} \times \mathbf{p}$ verifican las siguientes relaciones

$$\begin{vmatrix} \hat{x} & \hat{y} & \hat{z} \\ \hat{x} & \hat{y} & \hat{z} \\ \hat{y} & \hat{z} \\ \hat{y} & \hat{z} \\ \hat{z} & \hat{z}$$

$$[\ell_x, \ell_y] = \ell_z,$$
 $[\ell_y, \ell_z] = \ell_x,$ $[\ell_z, \ell_x] = \ell_y$

$$[l_{x}, l_{y}] = \sum_{i} \left(\frac{\partial l_{x}}{\partial q_{i}} \frac{\partial l_{y}}{\partial p_{i}} - \frac{\partial l_{y}}{\partial p_{i}} \frac{\partial l_{y}}{\partial p_{i}} \right) = \underbrace{\frac{\partial l_{y}}{\partial p_{x}}}_{\partial x} \underbrace{\frac{\partial l_{y}}{\partial p_{x}}}_{\partial x} \underbrace{\frac{\partial l_{y}}{\partial p_{y}}}_{\partial y} \underbrace{\frac{\partial l_{y}}{\partial p$$

$$[l_y, l_z] = \frac{\partial l_y}{\partial x} \frac{\partial l_z}{\partial \rho_x} - \frac{\partial l_z}{\partial x} \frac{\partial l_y}{\partial \rho_x} + \frac{\partial l_y}{\partial \gamma} \frac{\partial l_z}{\partial \rho_y} - \frac{\partial l_z}{\partial \gamma} \frac{\partial l_y}{\partial \rho_y} + \frac{\partial l_y}{\partial z} \frac{\partial l_y}{\partial \rho_z} - \frac{\partial l_z}{\partial z} \frac{\partial l_y}{\partial \rho_z} = \rho_z \gamma - \rho_x \gamma = l_x$$

8. La identidad de Jacobi para las variables dinámicas f, g y h de un sistema Hamiltoniano es la igualdad [f, [g, h]] + [h, [f, g]] + [g, [h, f]] = 0. Demuestra, basándote en ella, que si f, g son constantes de movimiento de un sistema Hamiltoniano, entonces [f, q] también es una constante de movimiento.

Una función r es constante de movimiento si [r.h]=0

Obtén la Hamiltoniana de una partícula de masa m que se mueve bajo la acción de la fuerza gravitatoria ${\bf F}=-\frac{\alpha}{r^3}{\bf r}$. Demuestra, usando los corchetes de Poisson, que el vector de Runge-

$$\mathbf{A} = \mathbf{v} \times (\mathbf{r} \times \mathbf{p}) - \alpha \frac{\mathbf{r}}{r}$$
 $- \alpha (\mathbf{r}, \mathbf{r}) = - \alpha \hat{\mathbf{r}}$

Sol.:
$$H = \frac{p_x^2 + p_y^2 + p_z^2}{2m} - \frac{\alpha}{\sqrt{x^2 + y^2 + z^2}}$$
.

$$U = -\int F dv = \alpha \int_{1/2}^{1/2} dr = -\frac{\alpha}{r} \left(r = \sqrt{x^2 + y^2 + z^2} - T = \frac{1}{2}m(x^2 + y^2 + z^2) = \frac{1}{2m}(px^2 + py^2 + pz^2) \Rightarrow$$

$$\Rightarrow \int_{-\infty}^{\infty} T - U = \frac{1}{2m} (px^2 + py^2 + p^3) + x$$

$$p_x = \frac{2d}{2x} = mx \quad p_y = my \quad p_z = mz$$

=
$$\frac{\partial A}{\partial x}$$
 $\frac{\partial x}{\partial y}$ $\frac{\partial A}{\partial y}$ $\frac{\partial A}{\partial y}$ $\frac{\partial A}{\partial y}$ $\frac{\partial A}{\partial z}$ $\frac{\partial A}{\partial y}$ $\frac{\partial A}{\partial z}$ $\frac{\partial A}{\partial y}$ = 10y a calcular solo la 1° compo

$$-> (\dot{y}p_{y} + \dot{z}p_{z} + \frac{\alpha \dot{x}^{2}}{r^{3}} - \frac{\alpha}{r}) \cdot \frac{p_{x}}{m} - (\dot{y}y_{+}z_{z}) \frac{\alpha \dot{x}}{r^{3}} - (\dot{y}p_{x} + \frac{\alpha \dot{x}y}{r^{3}}) \frac{p_{y}}{m} - (\dot{x}\dot{y}) \frac{\alpha \dot{y}}{r^{3}} - (\dot{z}p_{x} + \frac{\alpha \dot{z}x}{r^{3}}) \frac{p_{z}}{m} - (\dot{x}\dot{z}) \frac{\alpha \dot{x}}{r^{3}} = 0$$