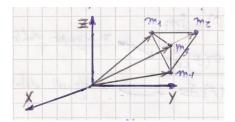
Cuerpos rígidos

1.1 Cuerpos rígidos

Se pueden pensar como un sistema que interactúa a través de fuerzas de vínculo que están asociadas a la *condición de rigidez*. Los vínculos constituyen la condición de rigidez,

$$|\boldsymbol{x}_i - \boldsymbol{x}_j| = d_{ij} \qquad i \neq j \tag{1.1}$$



Se asocia entonces al conjunto discreto de partículas. Entonces

$$T = \frac{1}{2} \sum_{i}^{N} m_i v_i^2,$$

con la condición de rigidez de las N partículas.

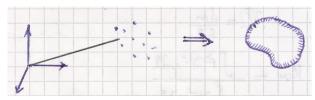
Luego se hace el pasaje del discreto al continuo, a través de la idea

$$\delta m = \rho(\boldsymbol{x})\delta V.$$

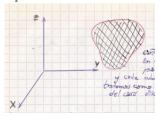
Las partículas están tan próximas que se puede pensar en una distribución continua de masa donde la masa de cada partícula se transforma en la masa de N

cubitos pequeños, entonces

$$\boldsymbol{R} = \frac{\sum_i m_i \boldsymbol{x}_i}{\sum_i m_i} \longrightarrow \boldsymbol{R} = \frac{\int \rho \boldsymbol{x}_i dV}{\int \rho dV}$$



Se corta al cuerpo rígido en cubos (se particiona) y cada cubito se trata como las m_i del caso discreto.



Como el volumen V del cuerpo es constante, se tiene

$$\lim_{N\to\infty,\delta V\to 0} \delta V N = V$$

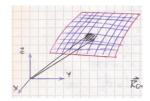
y el centro de masa cumple

$$\boldsymbol{R} = \frac{\sum_{i} \boldsymbol{x}_{i} \rho(\boldsymbol{x}_{i}) \delta V}{\sum_{i} \rho(\boldsymbol{x}_{i}) \delta V} \rightarrow \frac{\int \rho(\boldsymbol{x}) \boldsymbol{x} dV}{\int \rho dV},$$

donde debemos notar que el numerador tiene el carácter vectorial porque son tres integrales triples.

Otros cuerpos rígidos son los que tienen una o dos dimensiones despreciables (una lámina o un alambre, respectivamente) que se pueden modelar considerando distribuciones de masa superficiales o longitudinales,

$$\sigma({m x}) = rac{\delta m}{\delta S}, \quad \lambda({m x}) = rac{\delta m}{\delta \ell}$$



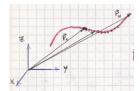
En relatividad restringida no existen cuerpos rígidos; a este nivel no nos preocupamos de ello. Buscaremos escribir el lagrangiano de cada tipo de cuerpo.

Para el caso 2D, será

$$m{R} = rac{\int_S m{x} \sigma m{x} dS}{\int_S \sigma m{x} dS},$$

y correspondientemente en el caso 1D

$$m{R} = rac{\int m{x} \lambda m{x} d\ell}{\int \lambda m{x} d\ell}.$$



Obviamente las abreviaturas ρ,σ,λ son una convención nuestra. Prestar atención a las unidades.

1.1.1 Grados de libertad de un cuerpo rígido

Consideremos un cuerpo rígido de 5 grados de libertad como el de la figura,



Vemos que de entrada son (N2) ecuaciones de vínculo (n
ro combinatorio) de manera que en este caso se tendría
n $3\times5-10=5$ grados de libertad. Pero esto está mal; estas ecuaciones suce
de que no son independientes.

Cada punto tiene como vínculos las ecuaciones (1.1)

Chequear lo del combinatorio y el resultado 10. No lo veo así fácil de una.

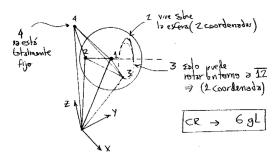
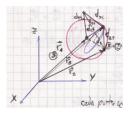
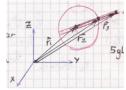


Figura 1.1



Examinando el dibujo de la figura sobre estas líneas vemos $[\Bar{\it i}?]$ que el segundo punto estará a distancia d_1 de cualquier punto sobre la esfera (necesito dos coordenadas más). Para el punto 3 necesito un ángulo (una coordenada). Al agregar los siguientes puntos no se requieren nuevas coordenadas; cada punto que agrego viene con la distancia a todos los otros. Entonces, en tres dimensiones un cuerpo rígido tiene seis grados de libertad.

Si las condiciones de rigidez son lineales resultan cinco grados de libertad.



En un cuerpo lineal no tiene sentido la rotación del tercer punto x_3 , entonces ahi se *pierde* una coordenada.

1.1.2 Velocidad de un cuerpo rígido

Lo único que pueden hacer los puntos de un cuerpo rígido es rotar.

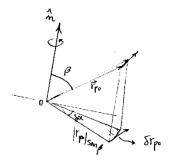


Figura 1.2

$$\delta r_{p_0} = r_{p_0} \sin(\beta) \delta \alpha$$

$$\begin{split} \frac{\delta r_{p_0}}{\delta t} &= r_{p_0} \sin(\beta) \frac{\delta \alpha}{\delta t} \\ v_{p_0} &= \dot{\alpha} r_{p_0} \sin(\beta) \end{split}$$

pero $v_{p_0} \perp \hat{n}$ y $v_{p_0} \perp r_{p_0}$ de manera que

$$oldsymbol{V}_{p_0} = oldsymbol{\varOmega} imes oldsymbol{r}_{p_0}.$$

Luego, para ir a un sistema inercial le sumo la V de algún punto del rígido (el origen O) medido desde un sistema inercial. Entonces, el campo de velocidad del cuerpo rígido es

$$V_p = V_0 + \Omega \times r_{p_0}$$
.

1.1.3 Unicidad de la velocidad de rotación

$$oldsymbol{V}_p = oldsymbol{V}_0' + oldsymbol{\Omega}' imes oldsymbol{r}_{p_0'}$$

siendo Ω ' la Ω como se ve desde el sistema O'

$$\boldsymbol{V_p} = \boldsymbol{V_0} + \boldsymbol{\Omega} \times \boldsymbol{r_{p_0}}$$

y donde Ω es la vista desde el sistema O.

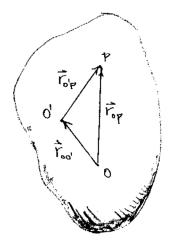


Figura 1.3

$$oldsymbol{V}_0' + oldsymbol{\Omega}' imes oldsymbol{r}_{p_0'} = oldsymbol{V}_0 + oldsymbol{\Omega} imes oldsymbol{r}_{p_0}$$

y descomponiendo de acuerdo con el dibujo resulta

$$\begin{split} \boldsymbol{\varOmega} \times \boldsymbol{r}_{OO'} + \boldsymbol{\varOmega}' \times \boldsymbol{r}_{0'p} &= \boldsymbol{\varOmega} \times \boldsymbol{r}_{p_0} \\ \boldsymbol{\varOmega} \times (\boldsymbol{r}_{00'} - \boldsymbol{r}_{0p}) + \boldsymbol{\varOmega}' \times \boldsymbol{r}_{0'p} &= 0 \\ (\boldsymbol{\varOmega}' - \boldsymbol{\varOmega}) \times \boldsymbol{r}_{0'p} &= 0, \end{split}$$

de la cual se deduce que $\Omega'=\Omega$. Entonces, Ω es la misma para cualquier punto del cuerpo rígido.

$$\begin{split} \boldsymbol{\varOmega} \cdot \boldsymbol{V_p} &= \boldsymbol{\varOmega} \cdot \boldsymbol{V_0} + \boldsymbol{\varOmega} \cdot (\boldsymbol{\varOmega} \times \boldsymbol{r_{0p}}) \\ \boldsymbol{\varOmega} \cdot \boldsymbol{V_p} &= \boldsymbol{\varOmega} \cdot \boldsymbol{V_0} \end{split}$$

lo cual se cumple para todo punto p perteneciente al cuerpo rigido. Si es $\Omega \cdot V_0 = 0$ entonces serán $\Omega \perp V_0$ y $\Omega \perp V_p$.

Si en un instante dado Ω es perpendicular a V_p entonces Ω es perpendicular a $V_{p'}$ para todo punto del cuerpo rígido.

1.1.4 Eje instantáneo de rotación

Si p es tal que $V_p = 0$ entonces

$$oldsymbol{V}_0 = -oldsymbol{\Omega} imes oldsymbol{r}_{p0}$$

donde V_0 es una velocidad desde un sistema inercial. Desde el sistema inercial el cuerpo rígido realiza una rotación pura, puesto que veo al punto O rotar en torno a algún eje.

$$\pmb{V}_0 = -\pmb{\Omega} \times (r_\perp + r_\parallel) = -\pmb{\Omega} \times r_\perp$$

y esto define un eje instantáneo de rotación.

1.2 Ángulos de Euler

Se toma un sistema 123 inicialmente coincidente con uno XYZ paralelo al inercial, 123 tiene origen en el centro de masa del cuerpo.

$$A_1(\phi) = \begin{pmatrix} \cos(\phi) & \sin(\phi) & 0 \\ -\sin(\phi) & \cos(\phi) & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix}$$

$$A_2(\theta) = \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & \cos(\theta) & \sin(\theta) \\ 0 & -\sin(\theta) & \cos(\theta) \end{pmatrix}$$

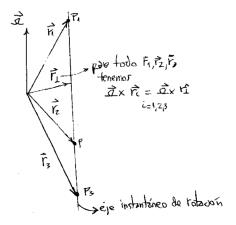


Figura 1.4

$$\begin{split} A_3(\psi) &= \begin{pmatrix} \cos(\psi) & \sin(\psi) & 0 \\ -\sin(\psi) & \cos(\psi) & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \\ \mathbf{\Omega} &= \dot{\phi}\hat{z} + \dot{\theta}\hat{n} + \dot{\psi}\hat{3} \end{split}$$

y expresando \hat{z}, \hat{n} en $\hat{1}, \hat{2}, \hat{3}$ resulta

$$\boldsymbol{\Omega} = [\dot{\phi}\sin(\theta)\sin(\psi) + \dot{\theta}\cos(\psi)]\hat{1} + [\dot{\phi}\sin(\theta)\cos(\psi) - \dot{\theta}\sin(\psi)]\hat{2} + [\dot{\phi}\cos(\theta) + \dot{\psi}]\hat{3}$$

Ahora estamos interesados en el momento angular.

$$egin{aligned} m{L}_0^{sist} &= m{L}^{cm} + m{L}_{cm}^{sist} \ \ m{L}_{spin} &= \sum_i^N m_i (m{r}_i' imes m{v}_i') \end{aligned}$$

que están en el sistema 123.

$$\begin{split} \boldsymbol{L}_{spin} &= \sum_{i}^{N} m_{i} (\boldsymbol{r}_{i} \times \boldsymbol{\varOmega} \times \boldsymbol{r}_{i}) \\ \\ \boldsymbol{L}_{spin} &= \sum_{i}^{N} m_{i} \left[\right. \boldsymbol{\varOmega} (\boldsymbol{r}_{i} \cdot \boldsymbol{r}_{i}) - \boldsymbol{r}_{i} (\boldsymbol{r}_{i} \cdot \boldsymbol{\varOmega}) \left. \right] \\ \\ \boldsymbol{L}_{spin} &= \sum_{i}^{N} m_{i} \left[\right. \boldsymbol{\varOmega} \left. \sum_{j}^{3} (x_{j}^{2i}) - \boldsymbol{r}_{i} \sum_{\ell}^{3} x_{\ell}^{i} \Omega_{\ell} \left. \right] \end{split}$$

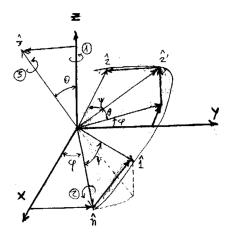


Figura 2.5

y la componente k-ésima será

$$\begin{split} L_k &= \sum_i^N m_i \left[\right. \Omega_k \sum_j^3 (x_j^{2i}) - x_k^i \sum_\ell^3 x_\ell^i \Omega_\ell \left. \right] \\ L_k &= \sum_i^N m_i \left[\right. \sum_j^3 \delta_{kj} \Omega_j r_i^2 - x_k^i \sum_\ell^3 x_\ell^i \Omega_\ell \left. \right] \\ L_k &= \sum_j^3 \sum_i^N m_i \left[\right. \delta_{kj} r_i^2 - x_k^i x_j^i \left. \right] \Omega_j = \sum_j^3 I_{kj} \Omega_j \end{split}$$

o vectorialmente

$$L_{snin} = I\Omega$$

siendo I el tensor de inercia. Explícitamente:

$$\begin{split} I_{kj} &= \sum_{i}^{N} m_{i} \left[\begin{array}{ccc} \delta_{kj} r_{i}^{2} - x_{k}^{i} x_{j}^{i} \end{array} \right] \\ \begin{pmatrix} L_{1} \\ L_{2} \\ L_{3} \end{pmatrix} &= \begin{pmatrix} I_{11} & I_{12} & I_{13} \\ I_{21} & I_{22} & I_{23} \\ I_{21} & I_{22} & I_{23} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \Omega_{1} \\ \Omega_{2} \\ \Omega_{3} \end{pmatrix} \end{split}$$

Sean 1,2,3 los ejes principales, entonces *I* es diagonal y

$$\boldsymbol{L}_{spin} = \begin{pmatrix} I_{11} & 0 & 0 \\ 0 & I_{22} & 0 \\ 0 & 0 & I_{33} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \Omega_1 \\ \Omega_2 \\ \Omega_3 \end{pmatrix} = I\boldsymbol{\Omega}$$

y se puede escribir

$$\frac{d}{dt}\Big|_{in}\Box = \frac{d}{dt}\Big|_{rot}\Box + \Omega \times \Box$$

que es válida pra sistemas rotantes (no aquellos que rotan y se trasladan). En este caso Ω es la del sistema rotante (en un cuerpo rígido es la Ω del cuerpo rígido).

Se puede escribir también

$$\left. \frac{d}{dt} \right|_{in} \boldsymbol{L}_{spin} = \boldsymbol{T}_{cm}$$

siendo la derivada de uns sitema XYZ, y T el torque del cuerpo rígido referido al centro de masa y medido dese el sistema XYZ (inercial). Entonces

$$\textbf{\textit{T}}_{cm} = \left. \frac{d}{dt} \right|_{rot} \textbf{\textit{L}}_{spin} + \boldsymbol{\varOmega} \times (\textbf{\textit{L}}_{spin})$$

y

$$T_{cm} = I \frac{d}{dt} \Big|_{rot} \Omega + \Omega \times (I \Omega).$$

I visto desde XYZ es I = I(t) e I desde 123 es constante.

$$\boldsymbol{T}_{cm} = \begin{pmatrix} I_1 \dot{\boldsymbol{\Omega}}_1 \\ I_2 \dot{\boldsymbol{\Omega}}_2 \\ I_3 \dot{\boldsymbol{\Omega}}_3 \end{pmatrix} + \begin{vmatrix} \hat{1} & \hat{2} & \hat{3} \\ \Omega_1 & \Omega_2 & \Omega_3 \\ I_1 \Omega_1 & I_2 \Omega_2 & I_3 \Omega_3 \end{vmatrix}$$

De este sistema resultan,

$$\begin{split} &\mathbf{T}_{1} = I_{1}\dot{\boldsymbol{\Omega}}_{1} + (I_{3} - I_{2})\;\boldsymbol{\Omega}_{2}\;\boldsymbol{\Omega}_{3}\\ &\mathbf{T}_{2} = I_{2}\dot{\boldsymbol{\Omega}}_{2} + (I_{1} - I_{3})\;\boldsymbol{\Omega}_{3}\;\boldsymbol{\Omega}_{1}\\ &\mathbf{T}_{3} = I_{3}\dot{\boldsymbol{\Omega}}_{3} + (I_{2} - I_{1})\;\boldsymbol{\Omega}_{1}\;\boldsymbol{\Omega}_{2} \end{split}$$

que son las ecuaciones de Euler. Las mismas requieren I en ejes principales, Ω en 1,2,3 (en función de ϕ , θ , ψ). Es Ω la velocidad de rotación del sistema cuerpo rígido (rotante) respecto a un sistema XYZ fijo en el centro de masa y coincidente con X'Y'Z' (inercial) a todo tiempo. Salvo la traslación del centro de masa, este sistema XYZ será inercial.

Todo este tratamiento de ecuaciones de Euler es para el caso $m{L}_{spin} \equiv m{L}_{cm}^{sist}$, de manera que no me importan las traslaciones del centro de masa.

$$\left. rac{d}{dt} \right|_{XYZ} oldsymbol{L}_{spin} = oldsymbol{T}_{cm} = \left. rac{d}{dt} \right|_{123} oldsymbol{L}_{spin} + oldsymbol{\Omega} imes oldsymbol{L}_{spin}$$

1.3 Energía cinética del cuerpo rígido

Queremos escribir la energía cinética de un cuerpo rígido explícitamente en términos del momento de inercia I.

$$T = \frac{1}{2} \sum_{i}^{N} m_i v_i^2 = \frac{1}{2} \sum_{i}^{N} m_i (\boldsymbol{v}_{cm} + \boldsymbol{\varOmega} \times \boldsymbol{r}_i)^2$$

donde la última r_i está referida al centro de masa (posiciones de los puntos del cuerpo rígido referidas al centro de masa).

$$T = \frac{1}{2} \sum_{i}^{N} m_{i} (\boldsymbol{v}_{cm}^{2} + (\boldsymbol{\varOmega} \times \boldsymbol{r}_{i})^{2} + 2\boldsymbol{v}_{cm} \cdot (\boldsymbol{\varOmega} \times \boldsymbol{r}_{i}))$$

pero es fácil ver que el término de cruza es cero dado que

$$\sum_{i}^{N} m_{i} \boldsymbol{v}_{cm} \cdot (\boldsymbol{\varOmega} \times \boldsymbol{r}_{i}) = \sum_{i}^{N} m_{i} \boldsymbol{r}_{i} \cdot (\boldsymbol{v}_{cm} \times \boldsymbol{\varOmega}) = M \boldsymbol{R}_{cm} \cdot (\boldsymbol{v}_{cm} \times \boldsymbol{\varOmega}) = 0$$

puesto que $M{m R}_{cm}$ es nulo para un sistema no inercial. Luego

$$T = rac{1}{2} \sum_{i}^{N} m_i oldsymbol{v}_{cm}^2 + rac{1}{2} \sum_{i}^{N} m_i (oldsymbol{\Omega} imes oldsymbol{r}_i)^2$$

$$T = \frac{1}{2} \sum_{i}^{N} m_i \boldsymbol{v}_{cm}^2 + \frac{1}{2} \sum_{i}^{N} m_i (\Omega^2 r_i^2 - (\boldsymbol{\varOmega} \cdot \boldsymbol{r}_i)^2)$$

pero veamos el último paréntesis en detalle,

$$\left(\sum_{j}\sum_{k}\Omega_{j}\Omega_{j}x_{k}^{i}x_{k}^{i}-\sum_{\ell}\sum_{p}\Omega_{\ell}x_{\ell}^{i}\Omega_{p}x_{p}^{i}\right)$$

$$\left(\sum_{j}\sum_{k}\Omega_{j}\delta_{jk}\Omega_{k}x_{k}^{i}x_{k}^{i}-\sum_{\ell}\sum_{p}\Omega_{\ell}x_{\ell}^{i}\Omega_{p}x_{p}^{i}\right)$$

y reetiquetando

$$\begin{split} \left(\sum_{j} \sum_{k} \Omega_{j} \delta_{jk} \Omega_{k} x_{k}^{i} x_{k}^{i} - \sum_{j} \sum_{k} \Omega_{j} x_{j}^{i} \Omega_{p} x_{k}^{i} \right) \\ \frac{1}{2} \sum_{i}^{N} m_{i} \sum_{k} \Omega_{j} \Omega_{k} \left[\delta_{jk} (r^{i})^{2} - x_{j}^{i} x_{k}^{i} \right] \end{split}$$

y entonces

$$T = \frac{1}{2}MV_{cm}^2 + \frac{1}{2}\sum_{i,k}\Omega_j\Omega_kI_{jk}$$

y como lo último es una forma cuadrática podemos escribir de manera más elegante

$$T = \frac{1}{2}MV_{cm}^2 + \frac{1}{2}\boldsymbol{\Omega}^t I \boldsymbol{\Omega}.$$

Recordemos que el tensor de inercia tiene en su diagonal los momentos de inercia mientras que los términos fuera de la misma son los productos de inercia.

$$I_{ik} = \sum_q m_q \left(\delta_{ik} (r_q)^2 - x_i^q x_k^q \right)$$

y el paso al continuo nos deja los momentos de inercia,

$$I_{ik} = \int_{V} \rho(\mathbf{r}) \left[\delta_{ik} r^2 - x_i x_k \right] dV$$

donde por supuesto es $r^2 = x_1^2 + x_2^2 + x_3^2$.

El cambio de sistema se hace de acuerdo a

$$I'_{ik} = \sum_{\ell, s} a_{i\ell} I_{\ell s} a_{ks}$$

y en componentes,

$$\sum_q m_q (\delta_{ik} {r'}_q^2 - x_i' x_k') = a_{i\ell} a_{ks} \sum_q m_q (\delta_{\ell s} r_q^2 - x_\ell x_s)$$

donde en el miembro izquierdo es $i \neq k$, y el derecho $\ell \neq s$

$$-\sum_q m_q x_i' x_k' = -\sum_q m_q a_{i\ell} x_\ell a_{ks} x_s$$

entonces

$$I = \begin{pmatrix} I_{11} & I_{12} & I_{13} \\ I_{21} & I_{22} & I_{23} \\ I_{31} & I_{32} & I_{33} \end{pmatrix}$$

siendo el triángulo superior valores repetidos. El tensor de inercia es simétrico por su definición. De los nueve componentes son independientes seis. Matemáticamente

$$I_{ik} = I_{ki}$$
.

Todo tensor simétrico se puede llevar a una forma diagonal eligiendo bien los ejes del sistema 123 fijo al cuerpo. Podemos conseguir una transformación $I \to I'$ tal que

$$I' = \begin{pmatrix} I'_{11} & 0 & 0\\ 0 & I'_{22} & 0\\ 0 & 0 & I'_{33} \end{pmatrix}$$

Los I'_{ik} son los momentos principales de inercia (aquellos que están calculados sobre *ejes principales de inercia*).

Cuando el cuerpo rígido tiene simetría pueden hallarse a ojo los ejes principales de inercia.

Para el cálculo de I se usa un sistema fijo al cuerpo rígido. Si usamos un sistema inercial, será $I_{ik}=I_{ik}(t)$ lo cual no es conveniente.

Es conveniente elegir 123 con origen en el centro de masa y partícipes del movimiento del cuerpo rígido (clavados al mismo). Asimismo conviene elegir XYZ referidos al sistema inercial coincidentes pero trasladados al centro de masa. Así los I_{ik} resultan características geométricas del cuerpo.

1.4 La peonza simétrica

$$T_{rot} = \frac{1}{2}I_1\Omega_1^2 + \frac{1}{2}I_2\Omega_2^2 + \frac{1}{2}I_3\Omega_3^2$$

donde son

$$\Omega_1 = \dot{\theta}$$
 $\Omega_2 = \dot{\phi}\sin(\theta)$ $\Omega_3 = \dot{\phi}\cos(\theta) + \dot{\psi}$

y debemos destacar que $\psi=0$ no es vínculo sino solo comodidad pues $\dot{\psi}\neq0$ y es independiente. Los vínculos pueden escribirse

$$\begin{split} \theta_e &= \theta \\ \phi_e + \frac{3}{2}\pi &= \phi \ \longrightarrow \ \dot{\phi_e} = \dot{\phi} \\ r^2 &= a^2 = x_{cm}^2 + y_{cm}^2 + z_{cm}^2 \end{split}$$

y las coordenadas

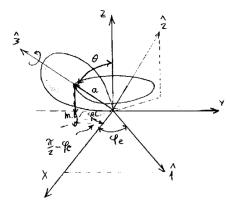


Figura 4.6

$$\begin{split} x &= a \sin(\theta) \cos\left(\frac{\pi}{2} - \phi_e\right) = a \sin(\theta) \sin(\phi_e) \\ y &= a \sin(\theta) \sin\left(\frac{\pi}{2} - \phi_e\right) = -a \sin(\theta) \cos(\phi_e) \\ z &= a \cos(\theta) \end{split}$$

y la velocidad

$$\dot{x}^2 + \dot{y}^2 + \dot{z}^2 = a^2 \dot{\theta}^2 + a^2 \sin(\theta)^2 \dot{\phi}^2$$

y el lagrangiano finalmente

$$\mathcal{L} = \frac{1}{2} M (a^2 \dot{\theta}^2 + a^2 \sin(\theta)^2 \dot{\phi}^2) + \frac{1}{2} I_1 \dot{\theta}^2 + \frac{1}{2} I_2 \sin(\theta)^2 \dot{\phi}^2) + \frac{1}{2} I_3 (\dot{\phi} \cos(\theta) + \dot{\psi})^2$$

pero por la simetría $I_1=I_2\equiv I$ de modo que

$$\mathcal{L} = \frac{1}{2} M a^2 (\dot{\theta}^2 + \sin(\theta)^2 \dot{\phi}^2) + \frac{1}{2} I (\dot{\theta}^2 + \sin(\theta)^2 \dot{\phi}^2) + \frac{1}{2} I_3 (\dot{\phi} \cos(\theta) + \dot{\psi})^2$$

$$\mathcal{L} = \frac{1}{2}(Ma^2+I)(\dot{\theta}^2+\sin(\theta)^2\dot{\phi}^2) + \frac{1}{2}I_3(\dot{\phi}\cos(\theta)+\dot{\psi})^2 - mga\cos(\theta)$$

y los primeros dos términos representan una rotación pura si tomo

$$(Ma^2 + I) \equiv I'$$

donde I' es otro momento de inercia.

Luego hay unos interesantes comentarios sobre la ubicación de los ejes. El famoso "bajo ejes".

$$T = T_{trasl} + T_{rot} + T_{acopl} \label{eq:trasl}$$

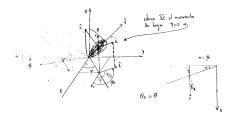


Figura 4.7

y el último es nulo si elegimos el origen común O=O'= centro de masa.

$$V = V_{cm} + \Omega \times r$$

También es $T_{acopl}=0$ si $V_0=0$ (aquí también se anula $T_{trasl})\!.$

1.5 Teorema de Steiner

$$\begin{split} \boldsymbol{x} &= \boldsymbol{U} - \boldsymbol{a} \\ I_{ij}^0 &= \sum_s^N m^s (\delta_{ij} x_s^2 - x_i^s x_j^s) \\ I_{ij}^0 &= \sum_s^N m^s (\delta_{ij} (\boldsymbol{U}_s - \boldsymbol{a})^2 - (U_i^s - a_i) (U_j^s - a_j)) \end{split}$$

Trasladamos el punto (con el sistema de ejes paralelo al del centro de masa) sin rotarlo. Eso es importante.

$$I_{ij}^{0} = \sum_{s}^{N} m^{s} \left[\delta_{ij} (U_{s}^{2} + a^{2} - 2Ua) - (U_{i}^{s} U_{j}^{s} + a_{i} a_{j} - a_{i} U_{j}^{s} - a_{j} U_{i}^{s}) \right]$$

$$I^{0}_{ij} = \sum_{s}^{N} m^{s} (\delta_{ij} U^{2}_{s} - U^{s}_{i} U^{s}_{j}) + \sum_{s}^{N} m^{s} (\delta_{ij} a^{2} - a_{i} a_{j}) - \sum_{s}^{N} m^{s} \delta_{ij} 2 U^{s} a + \sum_{s}^{N} m^{s} (a_{i} U^{s}_{j} + a_{j} U^{s}_{i})$$

pero las dos últimas sumatorias son nulas, y

$$I_{ij}^{0} = \sum_{s}^{N} m^{s} (\delta_{ij} U_{s}^{2} - U_{i}^{s} U_{j}^{s}) + \sum_{s}^{N} m^{s} (\delta_{ij} a^{2} - a_{i} a_{j}) = I_{ij}^{cm} + M(\delta_{ij} a^{2} - a_{i} a_{j})$$

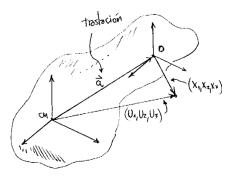


Figura 5.8

Esto sale de

$$\sum_{s}^{N}m^{s}\delta_{ij}U^{s}a=\delta_{ij}a\sum_{s}^{N}m^{s}U^{s}=0$$

puesto que es nula la suma en s. Porque

$$0 = \sum_{s}^{N} m^{s} \mathbf{U}^{s} = \sum_{s}^{N} m^{s} (U_{1}^{s} \hat{1} + U_{2}^{s} \hat{2} + U_{3}^{s} \hat{3})$$

pero como es vectorial vale para cada coordenada

$$0 = \sum_{s}^{N} m^{s} U_{i}^{s} \qquad \forall i = 1, 2, 3$$

$$0 = \sum_{s}^{N} m^{s} U_{i}^{s} a$$

La moraleja es que trasladar en un solo eje conserva la diagonalidad del tensor de inercia.

1.6 Sistemas no inerciales

 Ω es la velocidad angular del sistema no inercial. \ddot{R} es la aceleración del sistema no inercial. Ambas se miden sólo desde el sistema inercial.

$$egin{aligned} oldsymbol{r} & = oldsymbol{R} + oldsymbol{r}' \ rac{doldsymbol{r}}{dt}igg|_{in} & = \left. rac{doldsymbol{R}}{dt}
ight|_{in} + \left. rac{doldsymbol{r}'}{dt}
ight|_{in} \end{aligned}$$

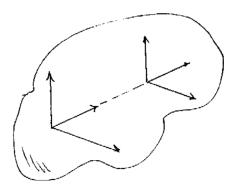


Figura 5.9

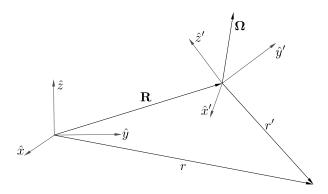


Figura 6.10 Sistemas rotantes.

si despejamos la derivada respecto del sistema primado,

$$\left. \frac{d\mathbf{r}'}{dt} \right|_{in} = \left. \frac{d\mathbf{r}}{dt} \right|_{in} - \left. \frac{d\mathbf{R}}{dt} \right|_{in}$$

y usamos

$$\left. \frac{d\mathbf{r}'}{dt} \right|_{in} = \left. \frac{d\mathbf{r}'}{dt} \right|_{noin} + \mathbf{\Omega} \times \mathbf{r}'$$

va resultando

$$\frac{d}{dt} \left(\frac{d\mathbf{r}'}{dt} \Big|_{noin} \right) \Big|_{in} = \frac{d^2\mathbf{r}}{dt^2} \Big|_{in} - \frac{d^2\mathbf{R}}{dt^2} \Big|_{in} - \frac{d(\mathbf{\Omega} \times \mathbf{r}')}{dt} \Big|_{in}$$

$$\frac{d^2\mathbf{r}'}{dt^2} \Big|_{noin} + \mathbf{\Omega} \times \frac{d\mathbf{r}'}{dt} \Big|_{noin} = \mathbf{a}|_{in} - \ddot{\mathbf{R}}|_{in} - \frac{d\mathbf{\Omega}}{dt} \Big|_{in} \times \mathbf{r}' + \mathbf{\Omega} \times \frac{d\mathbf{r}'}{dt} \Big|_{in}$$

donde hemos usado que

$$\begin{split} \frac{d\boldsymbol{\Omega}}{dt}\Big|_{in} &= \frac{d\boldsymbol{\Omega}}{dt}\Big|_{noin} \qquad \frac{d\boldsymbol{R}}{dt}\Big|_{in} = -\frac{d\boldsymbol{R}}{dt}\Big|_{noin} \\ \frac{d^2\boldsymbol{r}'}{dt^2}\Big|_{noin} + \left(\boldsymbol{\Omega}\times\frac{d\boldsymbol{r}'}{dt}\Big|_{noin}\right) &= \boldsymbol{a}|_{in} - \ddot{\boldsymbol{R}}|_{in} - \left[\frac{d\boldsymbol{\Omega}}{dt}\Big|_{noin} + \boldsymbol{\Omega}\times\boldsymbol{\Omega}\right]\times\boldsymbol{r}' + \boldsymbol{\Omega}\times\left[\frac{d\boldsymbol{r}'}{dt}\Big|_{noin} + \boldsymbol{\Omega}\times\boldsymbol{r}'\right] \\ \boldsymbol{a}'|_{noin} &= \boldsymbol{a}|_{in} - \ddot{\boldsymbol{R}}|_{in} - \dot{\boldsymbol{\Omega}}\times\boldsymbol{r}' - \boldsymbol{\Omega}\times\dot{\boldsymbol{r}}'|_{noin} - \boldsymbol{\Omega}\times(\boldsymbol{\Omega}\times\dot{\boldsymbol{r}}') - \boldsymbol{\Omega}\times\frac{d\boldsymbol{r}'}{dt}\Big|_{noin} \\ \boldsymbol{a}'|_{noin} &= \ddot{\boldsymbol{r}} - \ddot{\boldsymbol{R}} - \dot{\boldsymbol{\Omega}}\times\boldsymbol{r}' - 2\boldsymbol{\Omega}\times\dot{\boldsymbol{r}}'|_{noin} - \boldsymbol{\Omega}\times(\boldsymbol{\Omega}\times\dot{\boldsymbol{r}}') \end{split}$$

Vale la pena aclarar la deduccion,

$$\frac{d\boldsymbol{r}}{dt}\Big|_{in} = \left. \frac{d\boldsymbol{R}}{dt} \right|_{in} + \left. \frac{d\boldsymbol{r}'}{dt} \right|_{noin} + \boldsymbol{\Omega} \times \boldsymbol{r}'$$

pero si es $\boldsymbol{R}=0$ se tiene $\boldsymbol{r}=\boldsymbol{r}'$ y entonces

$$\left. \frac{d\mathbf{r}}{dt} \right|_{in} = \left. \frac{d\mathbf{r}'}{dt} \right|_{noin} + \mathbf{\Omega} \times \mathbf{r}'$$

donde el sistema no inercial es el rotante.

1.7 Lagrangiano de un sistema no inercial que se traslada

$$\begin{split} \mathcal{L} &= \frac{1}{2} m v^2 - U(\boldsymbol{r}) \\ \mathcal{L} &= \frac{1}{2} m (v + v')^2 - U(\boldsymbol{r}) \\ \mathcal{L} &= \frac{1}{2} m v^2 + m \boldsymbol{v} \cdot \boldsymbol{v}' + \frac{1}{2} m {v'}^2 - U(\boldsymbol{r}) - U \end{split}$$

pero el primer término se tira puesto que equivale a un término df/dt que cumple

$$\frac{df}{dt} = \frac{1}{2}mv^2 \qquad f = \frac{1}{2}m\frac{v^3}{3} + K$$

y además

$$m\mathbf{v} \cdot \mathbf{v}' = m\mathbf{v} \cdot \frac{d\mathbf{v}'}{dt} = -m\frac{d\mathbf{v}}{dt}\mathbf{r}' + \frac{d}{dt}(m\mathbf{r}'\mathbf{v})$$

y el último término acá lo tiramos porque equivale a un df_2/dt .

$$\begin{split} \mathcal{L} &= \frac{1}{2} m {v'}^2 - m \frac{d \boldsymbol{v}}{dt} \cdot \boldsymbol{r'} - U(\boldsymbol{r}) \\ \frac{d \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \boldsymbol{v'}}}{dt} - \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \boldsymbol{r'}} &= m \cdot \dot{\boldsymbol{v}} + m \frac{d \boldsymbol{v}}{dt} + \frac{d U}{d \boldsymbol{r'}} = 0 \\ m \boldsymbol{a} &= -\frac{d U}{d \boldsymbol{r'}} - m \boldsymbol{A} \end{split}$$

donde el último término es la aceleración del sistema inercial y el primero el producto ma'. Expresamos v=v(V,v') con lo cual aparecen en el $\mathcal L$ las fuerzas ficticias y expreso T en función de coordenadas que se hallan sobre un sistema no inercial.

$$\begin{aligned} \frac{d\boldsymbol{r}}{dt}\Big|_{in} &= \frac{d\boldsymbol{r}}{dt}\Big|_{rot} + \boldsymbol{\varOmega} \times \boldsymbol{r} \\ \frac{d^2\boldsymbol{r}}{dt^2}\Big|_{in} &= \frac{d}{dt}\left(\frac{d\boldsymbol{r}}{dt}\Big|_{rot} + \boldsymbol{\varOmega} \times \boldsymbol{r}\right)\Big|_{rot} + \boldsymbol{\varOmega} \times \left(\frac{d\boldsymbol{r}}{dt}\Big|_{rot} + \boldsymbol{\varOmega} \times \boldsymbol{r}\right) \\ \frac{d^2\boldsymbol{r}}{dt^2}\Big|_{in} &= \frac{d^2\boldsymbol{r}}{dt^2}\Big|_{rot} + \left.\frac{d\boldsymbol{\varOmega}}{dt}\right|_{rot} \times \boldsymbol{r} + 2\boldsymbol{\varOmega} \times \frac{d\boldsymbol{r}}{dt}\Big|_{rot} + \boldsymbol{\varOmega} \times (\boldsymbol{\varOmega} \times \boldsymbol{r}) \end{aligned}$$

1.8 Sistemas rotantes

Considero dos sistemas, XYZ inercial y X'Y'Z' rotante (no inercial).

$$U' = AU$$

donde A es la matriz del cambio de coordenadas (una transformación ortogonal) y U es una descripción desde el XYZ y U' una descripción desde el X'Y'Z'.

Haremos unas derivadas utilizando la regla de la cadena,

$$\frac{dU}{dt} = \frac{dU_x}{dt}\hat{x} + \frac{dU_y}{dt}\hat{y} + \frac{dU_z}{dt}\hat{z}$$

donde es U=U(x,y,z), pero ahora si es $U=U(x^{\prime},y^{\prime},z^{\prime})$ se tiene en cambio

$$\frac{dU}{dt} = \frac{dU_x'}{dt}\hat{x}' + U_x'\frac{d\hat{x}'}{dt} + \frac{dU_y}{dt}\hat{y} + U_y'\frac{d\hat{y}'}{dt} + \frac{dU_z}{dt}\hat{z} + U_z'\frac{d\hat{z}'}{dt}$$

Pero X'Y'Z' es un sistema ortogonal y sus versores cumplen condiciones de ortogonalidad entonces

$$\hat{x}' \cdot \hat{x}' = \hat{y}' \cdot \hat{y}' = \hat{z}' \cdot \hat{z}' = 1$$

$$\hat{x}' \cdot \hat{y}' = \hat{x}' \cdot \hat{z}' = \hat{y}' \cdot \hat{z}' = 0$$

Ahora tenemos que hacer las variaciones de las dos ecuaciones precedentes. De la primera

$$\hat{x}' \cdot \delta \hat{x}' = \hat{y}' \cdot \delta \hat{y}' = \hat{z}' \cdot \delta \hat{z}' = 0 \tag{8.1}$$

y de la segunda

$$\hat{x}' \cdot \delta \hat{y}' + \hat{y}' \cdot \delta \hat{x}' = 0 \qquad \qquad \hat{x}' \cdot \delta \hat{z}' + \hat{z}' \cdot \delta \hat{x}' = 0 \qquad \qquad \hat{y}' \cdot \delta \hat{z}' + \hat{z}' \cdot \delta \hat{y}' = 0$$
(8.2)

Asimismo, una variación $\delta \hat{x}'$ arbitraria puede escribirse como

$$\delta \hat{x}' = \delta \alpha_{xx} \hat{x}' + \delta \alpha_{xy} \hat{y}' + \delta \alpha_{xz} \hat{z}'$$

donde es $\delta\alpha_{xx}=0$ debido al primer miembro de (8.1). Notemos que $\delta\alpha_{xy}$ significa una variación en \hat{x}' proyectada en \hat{y}' . Del mismo modo escribimos

$$\delta \hat{y}' = \delta \alpha_{yx} \hat{x}' + \delta \alpha_{yz} \hat{z}'$$

$$\delta \hat{z}' = \delta \alpha_{zx} \hat{x}' + \delta \alpha_{zy} \hat{y}'$$

donde ya hemos anulado las que sabemos son nulas por el mismo argumento. Usando (8.2) se tiene también

$$\hat{x}' \cdot \delta \hat{z}' = -\hat{z}' \cdot \delta \hat{x}' \qquad \hat{x}' \cdot \delta \hat{y}' = -\hat{y}' \cdot \delta \hat{x}'$$

que pasan respectivamente a

$$\hat{x}' \cdot \delta \alpha_{zx} = -\hat{z}' \cdot \delta \alpha_{xz} \qquad \hat{x}' \cdot \delta \alpha_{yx} = -\hat{y}' \cdot \delta \alpha_{xy}$$

Pero las variaciones son tres (?)

$$\delta \boldsymbol{\alpha} = (\delta \alpha_x, \delta \alpha_y, \delta \alpha_z).$$

La delta de un versor tiene componentes en los otros tres versores (no en el mismo versor)

$$\begin{split} \delta \hat{x}' &= \delta \alpha_{xy} \hat{y}' + \delta \alpha_{xz} \hat{z}' \\ \delta \hat{y}' &= \delta \alpha_{yx} \hat{x}' + \delta \alpha_{yz} \hat{z}' \\ \delta \hat{z}' &= \delta \alpha_{zx} \hat{x}' + \delta \alpha_{zy} \hat{y}' \end{split}$$

pero proyectando

$$\begin{split} \hat{x}' \cdot \delta \hat{z}' &= -\hat{z}' \cdot \delta \hat{x}' &\longrightarrow &\delta \alpha_{zx} = -\delta \alpha_{xz} \\ \hat{y}' \cdot \delta \hat{z}' &= -\hat{z}' \cdot \delta \hat{y}' &\longrightarrow &\delta \alpha_{zy} = -\delta \alpha_{yz} \\ \hat{x}' \cdot \delta \hat{y}' &= -\hat{y}' \cdot \delta \hat{x}' &\longrightarrow &\delta \alpha_{yx} = -\delta \alpha_{xy} \end{split}$$

Con las siguientes definiciones

$$\delta\alpha_{zx} \equiv \delta\alpha_y \qquad \delta\alpha_{yz} \equiv \delta\alpha_x \qquad \delta\alpha_{xy} \equiv \delta\alpha_z$$

estamos autorizados a escribir

$$\begin{split} \delta \hat{x}' &= \delta \alpha_z \hat{y}' - \delta \alpha_y \hat{z}' \\ \delta \hat{y}' &= -\delta \alpha_z \hat{x}' + \delta \alpha_x \hat{z}' \\ \delta \hat{z}' &= \delta \alpha_y \hat{x}' - \delta \alpha_x \hat{y}' \end{split}$$

La rotación infinitesimal puede verse como un vector

$$\begin{split} \delta \pmb{\alpha} &= \delta \alpha_x \hat{x} + \delta \alpha_y \hat{y} + \delta \alpha_z \hat{z} \\ \frac{\delta \pmb{\alpha}}{\delta t} &= \Omega_x \hat{x} + \Omega_y \hat{y} + \Omega_z \hat{z} \end{split}$$

donde hemos hecho $\Omega_i=\delta\alpha_i/\delta t$, es decir que identificamos las componentes del vector velocidad angular. En términos de las nuevas variables

$$\frac{\delta \hat{x}'}{\delta t} = \Omega_z \hat{y}' - \Omega_y \hat{z}'$$

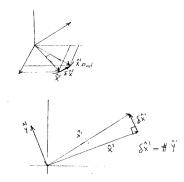


Figura 8.11

$$\begin{split} \frac{\delta \hat{y}'}{\delta t} &= -\Omega_z \hat{x}' + \Omega_x \hat{z}' \\ \frac{\delta \hat{z}'}{\delta t} &= \Omega_y \hat{x}' - \Omega_x \hat{y}' \end{split}$$

Entonces, juntando todo

$$\frac{d\boldsymbol{U}}{dt} = \frac{dU_x'}{dt}\hat{\boldsymbol{x}}' + \frac{dU_y}{dt}\hat{\boldsymbol{y}} + \frac{dU_z}{dt}\hat{\boldsymbol{z}} + U_x'(\Omega_z\hat{\boldsymbol{y}}' - \Omega_y\hat{\boldsymbol{z}}') + U_y'(-\Omega_z\hat{\boldsymbol{x}}' + \Omega_x\hat{\boldsymbol{z}}') + U_z'(\Omega_y\hat{\boldsymbol{x}}' - \Omega_x\hat{\boldsymbol{y}}'),$$

y acomodando según los versores tenemos

$$\frac{d\boldsymbol{U}}{dt} = \left[\frac{d\boldsymbol{U}_x'}{dt} - \boldsymbol{U}_y'\boldsymbol{\Omega}_z + \boldsymbol{U}_z'\boldsymbol{\Omega}_y\right]\hat{\boldsymbol{x}}' + \left[\frac{d\boldsymbol{U}_y}{dt} + \boldsymbol{U}_x'(\boldsymbol{\Omega}_z - \boldsymbol{U}_z'\boldsymbol{\Omega}_x\right]\hat{\boldsymbol{y}} + \left[\frac{d\boldsymbol{U}_z}{dt} + \boldsymbol{U}_y'\boldsymbol{\Omega}_x - \boldsymbol{U}_x'\boldsymbol{\Omega}_y\right]\hat{\boldsymbol{z}}' + \left[\frac{d\boldsymbol{U}_z}{dt} + \boldsymbol{U}_z'\boldsymbol{\Omega}_x - \boldsymbol{U}_z'\boldsymbol{\Omega}_y\right]\hat{\boldsymbol{x}}' + \left[\frac{d\boldsymbol{U}_z}{dt} + \boldsymbol{U}_z'\boldsymbol{\Omega}_y - \boldsymbol{U}_z'\boldsymbol{\Omega}_y\right]\hat{\boldsymbol{x}}' + \left[\frac{d\boldsymbol{U}_z}{dt} + \boldsymbol{U}_z'\boldsymbol{\Omega}_y\right]\hat{\boldsymbol{x}}' + \left[\frac{d\boldsymbol{U}_z}{dt}$$

Los términos asociados a la velocidad angular *entran* como un producto vectorial de manera que podemos colapsar la notación en

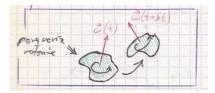
Me gustaba la identificación $\frac{d}{dt}\big|_{X'Y'Z'}$ el primer gran término en la derivada total del vector U.

$$\left. \frac{d}{dt} \right|_{in} \boldsymbol{U} = \left. \frac{d}{dt} \right|_{rot} \boldsymbol{U} + \boldsymbol{\Omega} \times \boldsymbol{U}.$$

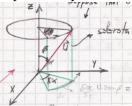
Recordemos que

$$\boldsymbol{\varOmega} \times \boldsymbol{U}' = \begin{vmatrix} \hat{x}' & \hat{y}' & \hat{z}' \\ \Omega_x & \Omega_y & \Omega_z \\ U_x' & U_y' & U_z' \end{vmatrix}.$$

Pero Ω es un vector que puede variar en el tiempo. El eje de rotación puede variar en el tiempo,



Suponiendo que $oldsymbol{U}$ solo rota



$$\frac{\delta \alpha}{\delta t} U \sin \beta = \Omega U \sin \beta = \Omega \times U$$

Un observador rotante vería $dU/dt|_{rot}=0$ porque no cambian las componentes. Él sería partícipe del movimiento de ${\pmb U}$ y como la velocidad de rotación de ${\pmb U}$ entonces ${\pmb U}$ se ve quieta.

EJEMPLO 8.1 Rotación en \hat{z}

Consideremos una rotación en torno a \hat{z}' de manera que como $\delta\hat{z}'=0$ entonces $\delta\alpha_x=\delta\alpha_y=0$

Luego, se tienen

$$\delta \hat{x}' = \delta \alpha_z \hat{y}' \qquad \delta \hat{y}' = -\delta \alpha_z \hat{x}'$$

y entonces debe ser

$$\delta\alpha_z\equiv\omega_z.$$

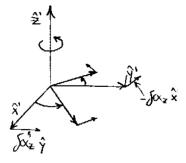
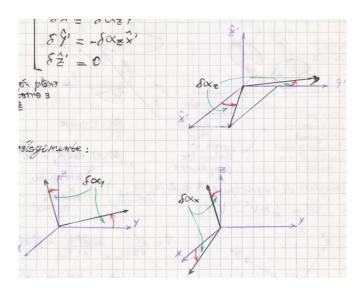


Figura 8.12



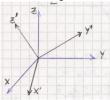
¿Este gráfico y el anterior son lo mismo?

1.8.1 Lagrangiano en un sistema rotante

Dado el lagrangiano usual de partícula sometida a potencial V,

$$\mathcal{L} = \frac{1}{2} m v^2 - V(\boldsymbol{x}),$$

queremos ver qué forma adopta en un sistema rotante como el de ejes primados



La velocidad verifica

$$v = v' + \Omega \times x$$

donde $\boldsymbol{x}=\boldsymbol{x}'$ puesto que los orígenes de ambos sistemas coinciden. Entonces,

$$\mathcal{L} = \frac{1}{2} m (\boldsymbol{x}' + \boldsymbol{\varOmega} \times \boldsymbol{x})^2 - V(\boldsymbol{r})$$

donde luego de hacer el álgebra del cuadrado resulta

$$\mathcal{L} = \frac{1}{2}m\boldsymbol{v}'^2 + m\boldsymbol{v}' \cdot (\boldsymbol{\varOmega} \times \boldsymbol{x}) + \frac{1}{2}m(\boldsymbol{\varOmega} \times \boldsymbol{x})^2 - V(\boldsymbol{x})$$

donde los últimos tres términos puede agruparse en un potencial efectivo $U=U(\boldsymbol{x},\boldsymbol{v})$ tal que

$$U = -m\mathbf{v}' \cdot (\mathbf{\Omega} \times \mathbf{x}) - \frac{1}{2}m(\mathbf{\Omega} \times \mathbf{x})^2 + V(\mathbf{x}).$$

Entonces

$$\mathcal{L} = \frac{1}{2} m \boldsymbol{v}'^2 - U(\boldsymbol{x}, \boldsymbol{v}).$$

Esto es el lagrangiano que escribiría un observador del sistema rotante. Allí se puede pensar que aparece un potencial U dependiente de la velocidad que es fuente de todas las fuerzas, ficticias y reales.

$$\begin{split} V_{coriolis} &= -m \boldsymbol{v}' \cdot (\boldsymbol{\varOmega} \times \boldsymbol{x}) \\ V_{centrifugo} &= \frac{1}{2} m (\boldsymbol{\varOmega} \times \boldsymbol{x})^2 + V(\boldsymbol{x}) \end{split}$$

La fuerza, puesto que es un potencial que depende de la velocidad, se obtiene a partir de

$$\boldsymbol{F} = -\frac{\partial U}{\partial q_i} + \frac{d}{dt} \left(\frac{\partial U}{\partial \dot{q}_i} \right).$$

Si la velocidad de rotación es baja, $\Omega \sim 0$ a primer orden el lagrangiano de una partícula libre en un sistema rotante es

$$\mathcal{L} \approx \frac{1}{2} m \boldsymbol{v}'^2 - m \boldsymbol{v}' \cdot (\boldsymbol{\varOmega} \times \boldsymbol{x}),$$

puesto que el potencial centrífugo es cuadrático en la velocidad angular. Para una partícula libre sometida a un campo electromagnético es

$$\mathcal{L} = \frac{1}{2} m \boldsymbol{v}'^2 - \frac{q}{2c} \boldsymbol{v} \cdot (\boldsymbol{B} \times \boldsymbol{x})$$

Esto es el teorema de Larmor y

$$\boldsymbol{\omega} = \frac{q}{2mc}\boldsymbol{B}$$

es la llamada frecuencia de Larmor.

Podemos definir un operador

$$\frac{d}{dt}\Big|_{inercial} \Box = \frac{d}{dt}\Big|_{rotante} \Box + \boldsymbol{\omega} \times \Box,$$

y entonces

$$\begin{split} \boldsymbol{F} &= m \frac{d^2 x}{dt^2} = m \left(\frac{d}{dt} + \boldsymbol{\Omega} \times \left[\left. \frac{dx}{dt} \right|_{rot} + \boldsymbol{\Omega} \times \boldsymbol{x} \right] \right) \\ m \boldsymbol{a}_{cm} &= -2m (\boldsymbol{v} \times \boldsymbol{\Omega}) - m \boldsymbol{\Omega} \times (\boldsymbol{\Omega} \times \boldsymbol{x}) + \boldsymbol{F} \end{split}$$

 $\operatorname{con} d\Omega/dt = 0$

El cuadrado argumento del operador debiera ser un ente en negrita -vectorial-.

1.9 El tensor de inercia

Siendo I el tensor de inercia buscamos soluciones a

$$I\mathbf{v} = \lambda \mathbf{v},$$

o bien en componentes

$$\sum_{j=1}^{3} I_{ij} v_j = \lambda v_i \tag{9.1}$$

que se trabaja así

$$\sum_{j=1}^3 I_{ij}v_j - \lambda v_i = \sum_{j=1}^3 (I_{ij} - \delta_{ij}\lambda)v_j = 0$$

lo cual en extenso corresponde al siguiente sistema de tres ecuaciones

$$\begin{split} &(I_{11}-\lambda)v_1+I_{12}v_2+I_{13}v_3=0\\ &I_{21}v_1+(I_{22}-\lambda)v_2+I_{23}v_3=0\\ &I_{31}v_1+I_{32}v_2+(I_{33}-\lambda)v_3=0 \end{split}$$

Ahora multiplicamos la ecuación (9.1) y su conjugada compleja (denotada por *) por $\sum_i v_i$ y $\sum_i v_i^*$, respectivamente, para obtener

$$\sum_{i} v_{i} \sum_{j=1}^{3} I_{ij} v_{j}^{*} = \lambda^{*} \sum_{i} v_{i}^{*} v_{i}$$

$$\sum_i v_i^* \sum_{j=1}^3 I_{ij} v_j = \lambda \sum_i v_i v_i^*$$

Ahora si resto ecuación a ecuación tenemos

$$\sum_{i} \sum_{j=1}^{3} (v_{i} I_{ij} v_{j}^{*} - v_{i}^{*} I_{ij} v_{j}) = (\lambda^{*} - \lambda) \sum_{i} v_{i}^{*} v_{i}$$

podemos cambiar de índices en el segundo sumando del miembro izquierdo puesto que los índices están sumados y son por ello mudos (dummies),

$$\sum_{i} \sum_{j=1}^{3} (v_{i} I_{ij} v_{j}^{*} - v_{j}^{*} I_{ji} v_{i}) = (\lambda^{*} - \lambda) \sum_{i} v_{i}^{*} v_{i}$$

pero si usamos la propiedad de simetría del tensor de inercia $I_{ij} = I_{ji}$ entonces

$$0 = (\lambda^* - \lambda) \sum_i v_i^* v_i$$

de modo que como v es arbitrario se tiene la importante conclusión de que $\lambda^* = \lambda$. Los autovalores del tensor de inercia son reales.

Si es por ejemplo λ^s uno de los autovalores se pueden despejar

$$(v_1^s, v_2^s(v_1), v_3^s(v_1)) e^{i\phi}$$

pero como la fase es la misma para todos me quedo con los módulos (los cuales definirán las direcciones). Pido

$$v_1^{s^2} + v_2^s(v_1)^2 + v_3^s(v_1)^2 = 1$$

o dicho de otro modo que la norma sea uno.

Sean $\lambda^p \neq \lambda^s$ entonces

$$\sum_i v_i^p \sum_{j=1}^3 I_{ij} v_j^s = \lambda^s \sum_i v_i^p v_i^s$$

$$\sum_{i} v_i^s \sum_{i=1}^3 I_{ij} v_j^p = \lambda^p \sum_{i} v_i^s v_i^p$$

y restando ecuación a ecuación y cambiando subíndices como hiciéramos oportunamente,

$$\sum_i \sum_{j=1}^3 (v_i^p I_{ij} v_j^s - v_i^s I_{ij} v_j^p) = (\lambda^s - \lambda^p) \sum_i v_i^p v_i^s$$

luego como es nulo el miembro izquierdo resulta que

$$\sum_{i} v_i^p v_i^s = 0$$

de modo que son ortogonales v^p y v^s . Los autovectores son ortogonales.

$$I \boldsymbol{v} = \lambda \boldsymbol{v} \qquad \longrightarrow \qquad \boldsymbol{v}^t I \boldsymbol{v} = \boldsymbol{v}^t \lambda \boldsymbol{v},$$

pero como la norma de $oldsymbol{v}$ es unitaria, es

$$v^t I v = \lambda v^t v = \lambda$$

Si armo una matriz $V=(v^sv^pv^q)$ será en todo su esplendor

$$V^t I V = \begin{pmatrix} v_1^s & v_2^s & v_3^s \\ v_1^p & v_2^p & v_3^p \\ v_1^q & v_2^q & v_3^q \end{pmatrix} I \begin{pmatrix} v_1^s & v_1^p & v_1^q \\ v_2^s & v_2^p & v_2^q \\ v_3^s & v_3^p & v_3^q \end{pmatrix}$$

o bien

$$V^t I V = \lambda 1$$

donde entendemos el 1 como una matriz identidad. Entonces $\lambda^s,\lambda^p,\lambda^q$ son los momentos principales de inercia

$$I = \begin{pmatrix} \lambda^s & 0 & 0 \\ 0 & \lambda^p & 0 \\ 0 & 0 & \lambda^q \end{pmatrix}$$

Vale que, además,

$$\lambda^s = \sum_{ij} v_i^s I_{ij} v_j^s > 0$$

puesto que es una forma cuadrática.

Para el objeto debajo de estas líneas rotando en $2\pi/3$ tengo la misma situación física (eje de simetría de orden tres), entonces tengo eje principal de inercia allí.

La idea es que si pienso en planos siempre se hacen nulos los productos de inercia rotacionales.

Para la siguiente figura el plano de simetría es eje principal, luego es eje principal de inercia.

1.10 Movimiento de un cuerpo asimétrico

$$oldsymbol{L}_{spin} = Ioldsymbol{\Omega}$$

y como la energía se conserva es

$$E = T + V$$

$$E = T_{trasl} + T_{rot} + V(R_{cm})$$

donde cada una se conserva separadamente.

Usaremos una notación en la cual el subíndice refiere a referido a y el supraíndice a de qué puntos/puntos

$$\left. oldsymbol{L}
ight|_0^{sist} = \left. oldsymbol{L}_{orb}
ight|_0^{cm} + \left. oldsymbol{L}_{spin}
ight|_{cm}^{sist}$$

$$\left. \frac{d \boldsymbol{L}^{orb}}{dt} \right|_{in} = \boldsymbol{\tau}_0^{cm} = \boldsymbol{R}_{cm} \times \boldsymbol{F} = \boldsymbol{R}_{cm} \times -Mg\hat{z} \neq 0$$

de tal manera que el $m{L}^{orb} \equiv m{L}_0^{cm}$ no se conserva.

El que se conserva es ${m L}^{spin}$ pues pensamos la ${m F}=M{m g}$ aplicada en el centro de masa que es el origen y que tiene ${m R}_{cm}=0$.

$$\boldsymbol{L}^{spin} = L_1 \hat{1} + L_2 \hat{2} + L_3 \hat{3} = I_1 \Omega_1 \hat{1} + I_2 \Omega_2 \hat{2} + I_3 \Omega_3 \hat{3}$$

y podemos escribir

$$\begin{split} T_{rot} &= \frac{1}{2} \left(I_1 \Omega_1^2 + I_2 \Omega_2^2 + I_3 \Omega_3^2 \right) \\ T_{rot} &= \frac{L_1^2}{2I_1} + \frac{L_2^2}{2I_2} + \frac{L_3^2}{2I_3} \\ 1 &= \frac{L_1^2}{2I_1 T_{rot}} + \frac{L_2^2}{2I_2 T_{rot}} + \frac{L_3^2}{2I_3 T_{rot}} \end{split}$$

Entonces, si se da que $I_3 > I_2 > I_1$ se tiene

$$L_{spin}^2 = L_1^2 + L_2^2 + L_3^2 \qquad L^2 = I_1^2 \Omega_1^2 + I_2^2 \Omega_2^2 + I_3^2 \Omega_3^2$$

donde como se conservan $T_{rot} \equiv T$ y $L_{spin} \equiv L$

$$2T = \frac{L_1^2}{I_1} + \frac{L_2^2}{I_2} + \frac{L_3^2}{I_3} \qquad L^2 = L_1^2 + L_2^2 + L_3^2$$

de la primera deducimos un elipsoide de semiejes en L_i y de la segunda una esfera de radio L en $L_i.$

Esto está super oscuro. No sé qué se quiso decir, tal vez se halle explicado mejor en la carpeta.

$$\begin{split} 2I_3T > 2I_2T > 2I_1T \\ L^2 > 2I_3T \qquad L_1^2 + L_2^2 + L_3^2 > \frac{I_3}{I_1}L_1^2 + \frac{I_3}{I_2}L_2^2 + L_3^2 \\ L_1^2\left(\frac{I_1 - I_3}{I_1}\right) + L_2^2\left(\frac{I_2 - I_3}{I_1}\right) > 0 \end{split}$$

pero esto no vale. Asimismo tampoco vale que

$$L^2 < 2I_1T$$

y resulta

$$2I_3T > L^2 > 2I_1T$$

entonces L_{spin} (su punta) se mueve en la intersección de una esfera y un elipsoide. Estos movimientos son periódicos.

La pe
onza tiene movimientos estables para la rotación en torno a
 \hat{x}_1,\hat{x}_3 pero inestables en torno a $\hat{x}_2.$ El movimiento puede resolverse mediante ecuaciones de Euler. Es estable rotar en torno al mayor o menor momento de inercia lo que generará un movimiento oscilatorio para
 Ω ($\omega^2>0$), en cambio es inestable rotar en torno al momento de inercia intermedio, lo cual generará un movimiento armónico para
 Ω ($\omega^2<0$).

Con L constante si $L \parallel \Omega$ entonces ambos son constantes (corresponde a una rotación). Se consigue con Ω en la dirección del eje principal. Si $L \not \parallel \Omega$ entonces Ω oscila en torno a L.

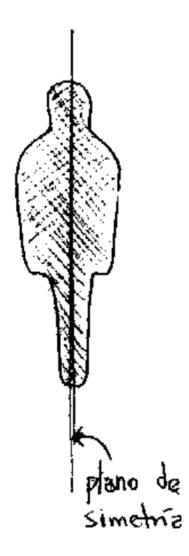


Figura 9.13

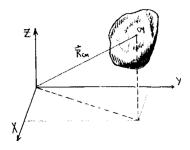


Figura 10.14



Figura 10.15



Figura 10.16