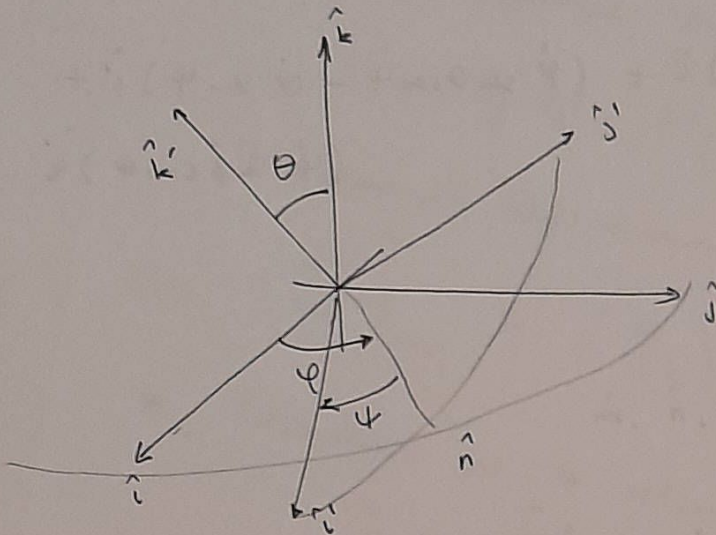


### 5.3 Ángulos de Euler

$\hat{i}, \hat{j}, \hat{k}$  → Sistema fijo

$\hat{i}', \hat{j}', \hat{k}'$  → " sólido al rígido, o relativo

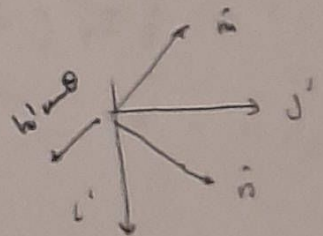


$\hat{k} \wedge \hat{k}' = \hat{n}$  (línea de los nodos)  $\hat{n} \in \hat{i}-\hat{j}$

ángulo entre  $\hat{k}$  y  $\hat{k}' = \theta$  (nutación)

Ángulo ( $\hat{n}$  y  $\hat{i}$ ) →  $\psi$  (precesión)

" ( $\hat{n}$  y  $\hat{i}'$ ) →  $\psi$  (giro propio)



¿cómo pasamos de  $\hat{i}, \hat{j}, \hat{k}$  a  $\hat{i}', \hat{j}', \hat{k}'$ ?

1) Giro alrededor de  $\hat{k}$  un ángulo  $\psi$  (precesión) antihorario

2) " " de  $\hat{n}$  " "  $\theta$  (nutación) "

3) " " de  $\hat{k}'$  " "  $\psi$  (giro propio) "

$$\vec{\omega} = \dot{\psi} \hat{k} + \dot{\theta} \hat{n} + \dot{\psi}' \hat{k}'$$

Teorema de adición de los ángulos

$$\hat{n} = \cos \psi \hat{i} + \sin \psi \hat{j}$$

$$\hat{k}' = \cos \theta \hat{k} + \sin \theta (\sin \psi \hat{i} - \cos \psi \hat{j})$$

S.4

Sistema fijo

$$\vec{\omega} = \dot{\phi} \hat{k} + \dot{\psi} \cos \theta \hat{k} + (\dot{\theta} \cos \psi + \dot{\psi} \sin \theta \sin \psi) \hat{i} + (\dot{\theta} \sin \psi - \dot{\psi} \sin \theta \cos \psi) \hat{j}$$

Sistema del rígido

$$\vec{\omega} = (\dot{\phi} \sin \theta \sin \psi + \dot{\theta} \cos \psi) \hat{i} + (\dot{\phi} \sin \theta \cos \psi - \dot{\theta} \sin \psi) \hat{j} + (\dot{\psi} + \dot{\phi} \cos \theta) \hat{k}'$$

$$\hat{k} = \cos \theta \hat{k}' + \sin \theta \hat{m}$$

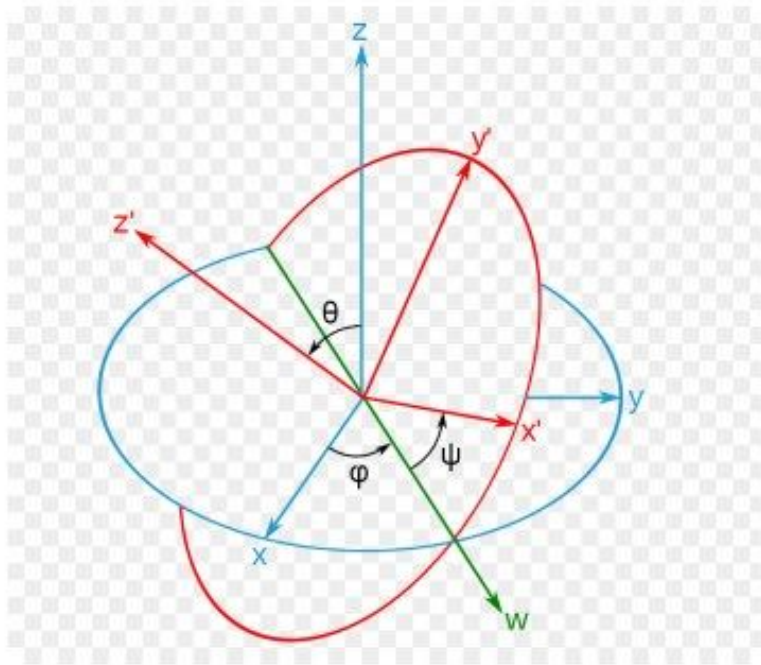
El sistema intermedio  $\hat{k}', \hat{n}, \hat{m}$

$$\vec{\omega} = (\dot{\phi} \cos \theta + \dot{\psi}) \hat{k}' + \dot{\theta} \hat{n} + \dot{\phi} \sin \theta \hat{m}$$

si  $I_1 = I_2$  ( $I_3$  corresponde a  $\hat{k}'$ )

$$T = \frac{1}{2} I_3 (\dot{\psi} + \dot{\phi} \cos \theta)^2 + \frac{1}{2} I_1 (\dot{\theta}^2 + \dot{\phi}^2 \sin^2 \theta)$$

# Angulos de Euler



$$\begin{aligned}\omega_x &= \dot{\theta} \cos(\phi) + \dot{\psi} \operatorname{sen}(\theta) \operatorname{sen}(\phi) \\ \omega_y &= \dot{\theta} \operatorname{sen}(\phi) - \dot{\psi} \operatorname{sen}(\theta) \cos(\phi) \\ \omega_z &= \dot{\phi} + \dot{\psi} \cos(\theta)\end{aligned}$$

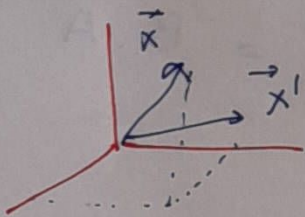
## \* Transformaciones ortogonales

Def Decimos que una transformación lineal es ortogonal si verifica que

$$x_i \rightarrow x'_i = a_{ij} x_j \quad \Rightarrow \quad x'_i x'_i = x_i x_i$$

utilizamos la conv. de Einstein

Mantiene invariadas las longitudes



La condición  $x'_i x'_i = x_i x_i$  puede escribirse como

$$a_{ij} x_j a_{ik} x_k = x_i x_i$$

$$a_{ij} a_{ik} x_j x_k = x_i x_i$$

tiene que ser  $\begin{cases} 1 & \text{si } i=j \\ 0 & \text{si } i \neq j \end{cases} \Rightarrow a_{ij} a_{ik} = \delta_{ij}$

En forma matricial  $(A)_{ij} = a_{ij} \Rightarrow A^t A = \mathbb{I}$

Es decir  $A^t = A^{-1}$

Hay 2 interpretaciones

1. **Pasiva** La transf. pasa de las comp. de un vector en un sistema a las comp. del mismo vector en otro sistema rotado.
2. **Activa** Es el mismo sistema pero transformamos el vector

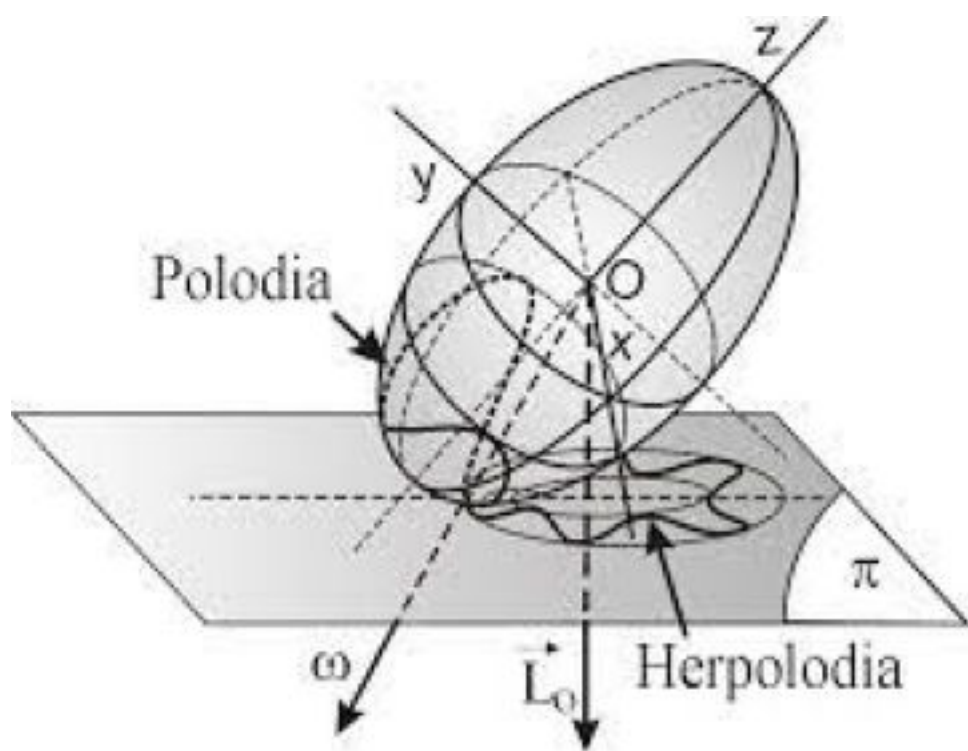


Fig. 2

## Teorema 2

El elipsoide de merica rueda sin deslizar sobre el plano P

$$\vec{v}_E = \vec{v}_e + \vec{\omega} \wedge (E - O) = 0$$

" "  $\vec{\omega} \parallel E - O$

Al transcurrir el tiempo el pto contacto describe una "polodria" sobre el elipsoide y una "helipolodia" sobre el plano P

## Propiedades de las transf. ortogonales

Si  $A$  y  $B$  son ortogonales  $\Rightarrow A \cdot B$  (composición) también es ortogonal

$$x_i \rightarrow x'_i = a_{ij} x_j \rightarrow x''_b = b_{kl} x'_l$$

$$x''_b = b_{kl} x'_l = \underbrace{b_{kl} a_{lj}}_{c_{kj}} x_j \quad \text{con } C = B \cdot A$$

$$C^t = (BA)^t = A^t B^t$$

$$C^t C = A^t \underbrace{B^t B}_I A = I$$

$A^t A = I \Rightarrow A A^t = I \Rightarrow$  si  $A$  es ortogonal la inversa también

$$\det(A^t A) = \det(I) = 1 \Rightarrow \det(A)^2 = 1$$

$$\Rightarrow \det(A) = \pm 1$$

Obs si  $\det A = -1 \Rightarrow$  no se conserva la paridad del espacio

Volvemos al caso no simétrico y buscamos obtener una representación geométrica similar

Definimos  $O I J K$  sistema fijo  
 $O y k$  sistema solidario al rígido

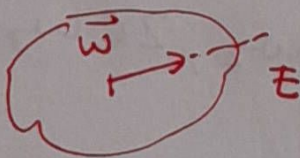
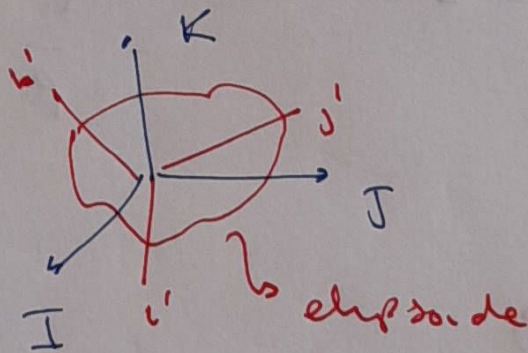
\* Elipsoide de inercia  $Ax^2 + By^2 + Cz^2 = 1$

con  $(x, y, z)$  coordenadas en el sist. relativo

se puede escribir como

$$\vec{x} \Pi_0 \vec{x} = 1$$

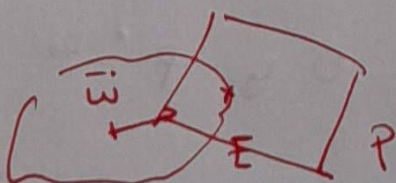
"pegado al cuerpo"



Defino "E" intersección de elipsoide y una recta colineal con  $\vec{w}$

Teorema 1

El plano "p" tangente al elipsoide en E es fijo en el tiempo



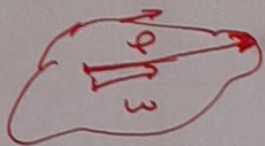


Demos Veremos que  $p$  es perpendicular a una dirección fija

Sea  $\vec{N} = \nabla f$  es la dirección de máx. crecimiento con  $f(x, y, z)$  el elipsoide  
 $\vec{N} = (2Ax, 2By, 2Cz)$

Consideramos  $\vec{p} = \frac{\vec{w}}{\sqrt{2T}}$  con  $T = \frac{1}{2}(Ax^2 + By^2 + Cz^2)$

$\Rightarrow \vec{p} \cdot \nabla_0 \vec{p} = 1 \Rightarrow \vec{p} \parallel \vec{w}$   
 $\vec{p}$  "termina en el elipsoide"



Calculo  $\vec{N}|_E = \frac{1}{\sqrt{2T}} (2Aw_1, 2Bw_2, 2Cw_3)$   
 $= \sqrt{\frac{2}{T}} \vec{L}_0 \Rightarrow$  dirección fija

$\Rightarrow \vec{N}|_E$  dirección fija

Además la distancia entre  $O$  y  $p$  es cte

$\vec{p} \cdot \frac{\vec{N}|_E}{|\vec{N}|_E} = \frac{\sqrt{2T}}{|\vec{L}_0|} = cte \Rightarrow$  queda demostrado

**Teorema de Euler** El desplazamiento general de un rígido con un punto fijo es una rotación alrededor de cierto eje.

Es equivalente a decir que una matriz ortogonal siempre tiene un valor propio  $\lambda = 1$

En ese caso  $\vec{x}' = A\vec{x} = \vec{x}$  para una cierta dirección  $\vec{x}' = \vec{x}$

Se puede ver usando  $AA^t = \mathbb{I}$

$$AA^t - A^t = \mathbb{I} - A^t$$

$$(A - \mathbb{I})A^t = \mathbb{I} - A^t$$

calculo determinante ambos lados y  $\det A = 1$

$$\det(A - \mathbb{I}) = \det(\mathbb{I} - A^t)$$

$$\det(A - \mathbb{I}) = \det(\mathbb{I} - A)$$

como  $\det(-B) = (-1)^n \det(B)$

$$\Rightarrow \det(A - \mathbb{I}) = 0 \Rightarrow \lambda = 1 \text{ es v. p.}$$

## Trompo simétrico

Consideremos un cuerpo simétrico (masa  $M$ ) con un punto fijo que pertenece al eje de simetría bajo la acción de la gravedad.

El centro de masas se ubica a una distancia  $l$  del punto fijo  $O$ .

Denominamos los momentos de inercia como  $(I_1, I_2, I_3)$  pero como el cuerpo es simétrico los dos primeros son iguales  $I_1 = I_2$

$$\mathbb{I}_O = \begin{pmatrix} I_1 & & \\ & I_1 & \\ & & I_3 \end{pmatrix}$$

Como tenemos un punto fijo el sistema tiene TRES grados de libertad.

$$\psi, \theta, \phi$$

Elegimos los ángulos de Euler como coordenadas generalizadas.

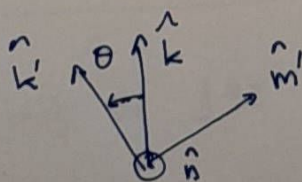
Precesión, nutación, giro propio

Usando el teorema de adición de velocidades angulares, la velocidad angular se puede expresar como:

$$\vec{\omega} = \dot{\psi} \hat{k} + \dot{\phi} \hat{k}' + \dot{\theta} \hat{n}$$

Observamos que está expresada en una terna que no es ortonormal.

Usamos  $(\hat{n}, \hat{m}', \hat{k}')$



$$\vec{\omega} = \dot{\theta} \hat{n} + \dot{\psi} \sin \theta \hat{m}' + (\dot{\phi} + \dot{\psi} \cos \theta) \hat{k}'$$

Como es simétrico:

$$T = \frac{I_1}{2} \dot{\theta}^2 + \frac{I_1}{2} \dot{\psi}^2 \sin^2 \theta + \frac{I_3}{2} (\dot{\phi} + \dot{\psi} \cos \theta)^2$$

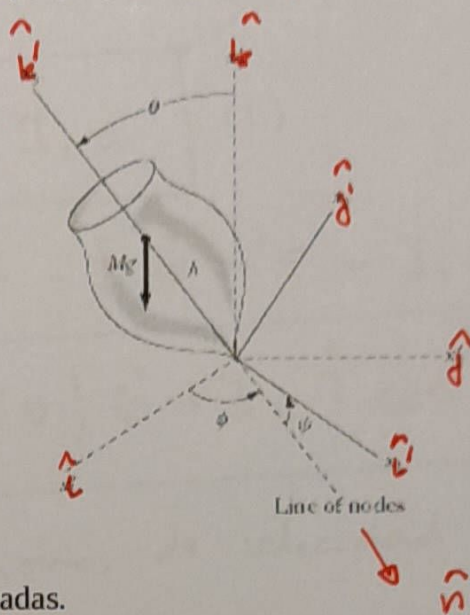
$$T = \frac{1}{2} \vec{\omega} \mathbb{I} \vec{\omega} \quad V = mgh = Mgl \cos \theta$$

$$L = T - V = \frac{I_1}{2} (\dot{\theta}^2 + \dot{\psi}^2 \sin^2 \theta) + \frac{I_3}{2} (\dot{\phi} + \dot{\psi} \cos \theta)^2 - Mgl \cos \theta$$

3 - ecuaciones diferenciales 2do orden

en los ángulos  $\theta, \psi, \phi$

¿cómo las resolvemos?



→ Línea de los nodos

\* Tenemos 2. coord. ignorables  $\psi, \dot{\psi} \Rightarrow$

$$P_\psi = \text{cte}$$

$\rightarrow$  El momento de  $g$  es según  $\hat{n}$

$$P_\psi = \text{cte}$$

$\rightarrow$  Simetría del cuerpo

$$P_\psi = \frac{\partial L}{\partial \dot{\psi}} = I_3 (\dot{\psi} + \dot{\phi} \cos \theta) = I_3 a \quad (1)$$

$$P_\phi = \frac{\partial L}{\partial \dot{\phi}} = I_3 (\dot{\psi} + \dot{\phi} \cos \theta) \cos \theta + I_1 \dot{\phi} \sin^2 \theta = I_3 b$$

$$\left\{ I_3 \cos^2 \theta + I_1 \sin^2 \theta \right\} \dot{\phi} + I_3 \dot{\psi} \cos \theta = I_3 b$$

$a, b$  son constantes con dimensiones de velocidad angular

\* Además  $T+V = \text{cte} = \text{Energía}$

$$\frac{I_1}{2} (\dot{\theta}^2 + \dot{\phi}^2 \sin^2 \theta) + \frac{I_3}{2} (\dot{\psi} + \dot{\phi} \cos \theta)^2 + Mg l \cos \theta = E \quad (3)$$

(1), (2), (3) son ec. dif. de 1<sup>er</sup> orden

$$I_3 \dot{\psi} = I_1 a - I_3 \dot{\varphi} \cos \theta$$

$$I_3 \cos^2 \theta + I_1 \sin^2 \theta \dot{\varphi} + (I_1 a - I_3 \dot{\varphi} \cos \theta) \cos \theta = I_1 b$$

$$I_1 \sin^2 \theta \dot{\varphi} + I_1 a \cos \theta = I_1 b$$

$$\dot{\varphi} = \frac{b - a \cos \theta}{\sin^2 \theta}$$

$$\sin \theta \neq 0 \quad \theta \neq 0 \\ \theta \neq \pi$$

otro lado

$$\dot{\psi} = I_1 a - I_3 \cos \theta \left( \frac{b - a \cos \theta}{\sin^2 \theta} \right)$$

$$= \frac{I_1}{I_3} a - \frac{(b - a \cos \theta) \cos \theta}{\sin^2 \theta}$$

Logramos despejar  
 $\dot{\varphi}, \dot{\psi}$  en función  
 de  $\theta$

uso la energía

$$= \frac{I_1}{2} \dot{\theta}^2 + \frac{I_1}{2} \frac{(b - a \cos \theta)^2}{\sin^2 \theta} + \frac{I_3}{2} \left( \frac{I_1 a}{I_3} \right)^2 + M g l \cos \theta$$

$$\frac{I_1}{2} \dot{\theta}^2 + \frac{I_1}{2} \frac{(b - a \cos \theta)^2}{\sin^2 \theta} + M g l \cos \theta = E - \frac{I_1^2 a^2}{2 I_3}$$

$$\underbrace{\left( \frac{I_1}{2} \dot{\theta}^2 + \frac{I_1}{2} \frac{(b - a \cos \theta)^2}{\sin^2 \theta} + M g l \cos \theta \right)}_{V_{\text{ef}}(\theta)} = \underbrace{E - \frac{I_1^2 a^2}{2 I_3}}_{E'}$$

Cambio de variables  $u = \cos \theta$   $\dot{u} = -\sin \theta \dot{\theta}$

$$\Rightarrow \dot{\theta} = \frac{\dot{u}}{-\sin \theta} = \frac{-\dot{u}}{\sqrt{1-u^2}}$$

$$\Rightarrow \frac{I_1}{2} \frac{\dot{u}^2}{1-u^2} + \frac{I_1}{2} \frac{(b-au)^2}{1-u^2} + Mgl u = E'$$

$$\alpha = \frac{2E'}{I_1} \quad \beta = \frac{2Mgl}{I_1}$$

$$\frac{\dot{u}^2}{1-u^2} + \frac{(b-au)^2}{1-u^2} + \beta u = \alpha$$

$\beta \rightarrow$  depende solo de la forma y masa.

$\alpha$   
 $a$   
 $b$  } dependen de las c.i.

$$\dot{u}^2 + (b-au)^2 + \beta u (1-u^2) = \alpha (1-u^2)$$

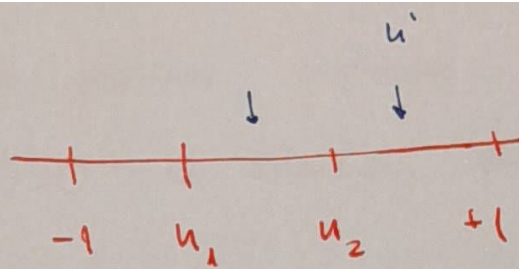
$$\dot{u}^2 = (\alpha - \beta u)(1-u^2) - (b-au)^2$$

se podría integrar directamente.  $u = \frac{du}{dt} \Rightarrow$

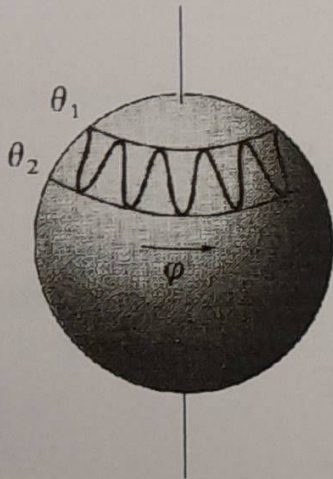
$$\int \frac{du}{(\quad)} = \int dt$$

si logramos resolverlo vamos a las ec. para  $\dot{\theta}(\cos \theta)$ ,  $\dot{\psi}(\cos \theta)$  y tenemos el problema resuelto

Distinguimos 3 casos según



a)

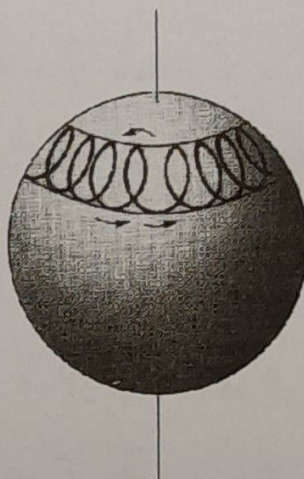


si  $u' > u_2$

$\dot{\varphi}$  tiene siempre el mismo signo

Precesa siempre para el mismo lado

b)



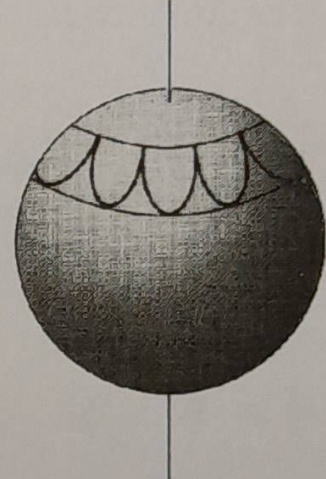
$u' \in (u_1, u_2)$

$\dot{\varphi}$  cambia de signo

$\langle \varphi \rangle \neq 0$

Precesión cambia de signo pero en valor medio "avanza"

c)



$u' = u_1$

$\dot{\varphi} = 0$  en  $u'$

la precesión se detiene en  $u_1$

\* El caso c) no es raro, si elegimos

(un giro propio, sin precesión ni nutación)

$$\left. \begin{aligned} \dot{\Theta}_0 &= 0 \\ \Theta_0 &= \Theta_0 \\ \dot{\varphi}_0 &= 0 \\ \dot{\psi}_0 &\neq 0 \end{aligned} \right\} \Rightarrow \begin{aligned} a &= \frac{I_3}{I_1} \dot{\psi}_0 \\ b &= \frac{I_3}{I_1} \dot{\psi}_0 \cos \Theta_0 \end{aligned}$$

$$\Rightarrow \frac{b}{a} = \cos \Theta_0$$

$$\Rightarrow u_0 = u_2 = u' = \frac{b}{a} \Rightarrow \text{caso c)}$$

$$E' = \eta g l \cos \Theta_0$$

$$\alpha = \frac{2E'}{I_3} \quad \beta = \frac{2\eta g l}{I_1}$$

$$\left. \right\} \alpha = \beta u_0$$

Como los términos cinéticos son  $\geq 0 \Rightarrow \eta g l \cos \Theta$  debe disminuir  $\Rightarrow$  "cae" y precesa

Vamos a Tratar de tener una ~~mejor~~ idea mas clara del problema usando la ec. dif.

$$\dot{u}^2 = f(u) = (a - \beta u)(1 - u^2) - (b - au)^2$$

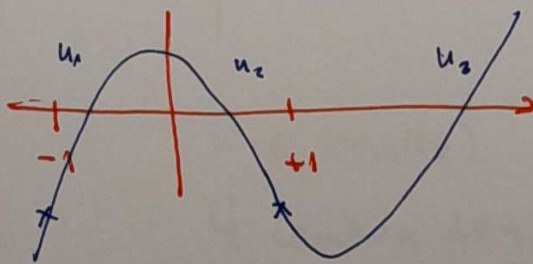
Nos interesa  $f(u) \geq 0$  y  $|u| \leq 1$  ( $u = \cos \theta$ )

\*  $f(\pm 1) = - (b \mp a)^2 \leq 0$  excepto  $b = \pm a$   
 $f(\pm 1) = 0$

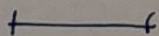


Corresponde con las posiciones verticales

$f(\pm \infty) = \begin{cases} > 0 \\ < 0 \end{cases} \Rightarrow$  debe existir una raiz  $> 1$



$u_1, u_2 \rightarrow$  puntos de retroceso



↳ El mov. se da en  $u_1 \leq u(t) \leq u_2$

\* lo unico "que hace"  $u(t)$  es "ir y volver" entre  $u_1$  y  $u_2$

\* Para ver  $\varphi, \gamma$  usamos

$\varphi' = \frac{b - au}{1 - u^2} \Rightarrow$  el numerador tiene raiz  $u' = \frac{b}{a}$

$\gamma' = \frac{I_1}{I_2} a - \frac{(b - au)u}{1 - u^2}$



## \* Estabilidad de la posición vertical

la posición con  $\theta=0$  es solución pero no siempre es estable

Tomamos condición inicial  $\theta_0 = 0, \dot{\theta}_0 = 0$

$$\dot{u}^2 = f(u) = (a - \beta u)(1 - u^2) - (b - au)^2$$

Tomamos 
$$I_3 (\dot{\gamma} + \dot{\varphi} \cos \theta) = I_1 a$$

$$(I_3 \cos^2 \theta + I_1 \sin^2 \theta) \dot{\varphi} + I_3 \dot{\gamma} \cos \theta = I_1 b$$

$\cos \theta_0 = 1$      $\sin \theta_0 = 0$

$$I_3 (\dot{\gamma}_0 + \dot{\varphi}_0) = I_1 a$$

$$I_3 \dot{\varphi}_0 + I_3 \dot{\gamma}_0 = I_1 b$$

$$\left. \begin{array}{l} I_3 (\dot{\gamma}_0 + \dot{\varphi}_0) = I_1 a \\ I_3 \dot{\varphi}_0 + I_3 \dot{\gamma}_0 = I_1 b \end{array} \right\} \Rightarrow a = b$$

Energía 
$$\frac{I_3}{2} (\dot{\gamma}_0 + \dot{\varphi}_0)^2 + mgl = E$$

$$E' = E - \frac{I_1^2 a^2}{2I_3}$$

como  $\alpha = \frac{2E'}{I_1}$

$\Rightarrow \alpha = \frac{2}{I_1} mgl$

$\beta = \frac{2mgl}{I_1}$

$$\boxed{\alpha = \beta}$$

Vuelvo al polinomio

$$\dot{u} = a(1-u)(1-u^2) - a^2(1-u)^2$$

$$= (1-u) [a(1-u^2) - a^2(1-u)]$$

$$= (1-u)^2 [a(1+u) - a^2] \Rightarrow u=1 \text{ raíz doble}$$

$$a(1+u_2) - a^2 = 0 \Rightarrow u_2 = \frac{a^2}{a} - 1$$

Tenemos dos casos  $u_2 > 1$

$u_2 < 1$

Como  $A$  es real se puede ver que  $|\lambda| = 1$   
para todos los v.p.

$$\vec{x}' = A \vec{x}'$$

Complejo conjugado  $\vec{x}'^* = A^* \vec{x}^* = A \vec{x}^*$

$$\vec{x}' \cdot \vec{x}'^* = \vec{x} \underbrace{A^t A}_{I} \vec{x}^* = \vec{x} \cdot \vec{x}^*$$

$$\vec{x}' \cdot \vec{x}'^* = \lambda \vec{x} \cdot \lambda^* \vec{x}^* = \lambda \lambda^* \vec{x} \cdot \vec{x}^*$$

$$\Rightarrow \lambda \lambda^* = 1 \quad \Rightarrow \quad |\lambda| = 1$$

En resumen tenemos 3 v.p.  $\lambda_1, \lambda_2, \lambda_3$

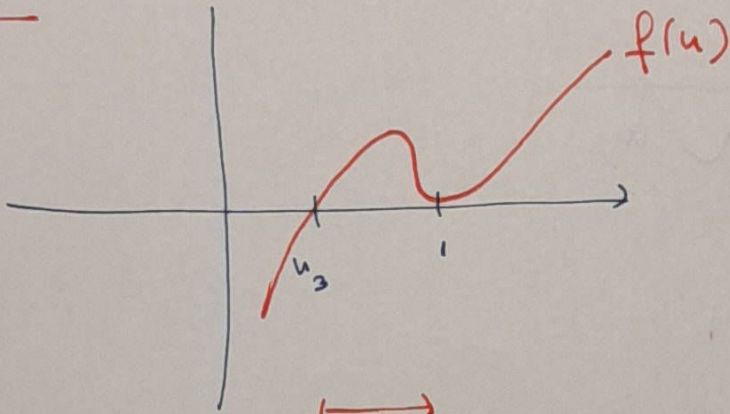
\*  $\lambda_1 \cdot \lambda_2 \cdot \lambda_3 = 1$  (el producto es el det)

\* Sabemos que uno de ellos es  $\lambda_3 = 1$

$$\Rightarrow \lambda_1 = \lambda_2^* = e^{i\phi}$$

$$\text{tr } A = \sum_i \lambda_i = e^{i\phi} + e^{-i\phi} + 1 = 1 + 2\cos\phi$$

$u_3 < 1$  :



rango posible de  $u(t) \Rightarrow$

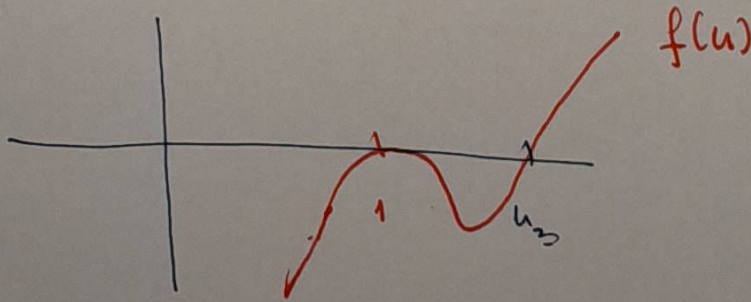
movimiento inestable

$$\frac{a^2}{\alpha} - 1 < 1$$

$\Rightarrow$

$$\boxed{\frac{a^2}{\alpha} < 2}$$

$u_3 > 1$  :



$\frac{a^2}{\alpha} > 2$

El valor crítico es  $\frac{a^2}{\alpha} = 2$

Si  $\omega_2 = \dot{\varphi}_0 + \dot{\gamma}_0 \Rightarrow a = \frac{I_3}{I_1} \omega_2$

$$\frac{a^2}{\alpha} = \frac{\left(\frac{I_3}{I_1}\right)^2 \omega_2^2}{2Mg l / I_1} = \frac{I_3^2 \omega_2^2}{2Mg l I_1}$$

$$\boxed{\omega_2 > \frac{4Mg l I_1}{I_3^2}}$$

## 5.4 Ecuaciones de movimiento de un rígido.

Como corolario del T. de Euler podemos decir que el desplazamiento general de un rígido es una traslación más una rotación (T. de Chasles).  
 Estudiamos por separado la traslación más la rotación.

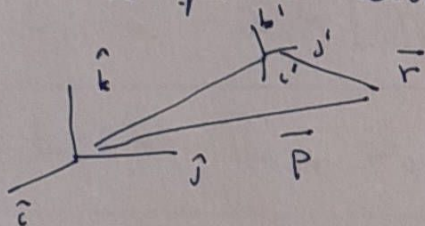
Si elegimos el centro de masas el momento angular y la energía cinética se desdoblán naturalmente, por ej.

$$T = \frac{m}{2} v_c^2 + T'(\phi, \theta, \psi)$$

Buscaremos expresiones para  $\vec{L}$  y  $T$  usando

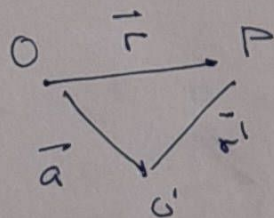
$$\left(\frac{d}{dt}\right)_{abs} = \left(\frac{d}{dt}\right)_{rel} + \vec{\omega} \wedge$$

\* Probaremos que la velocidad angular no depende del pto elegido



$$d\vec{P} = d\vec{R} + d\phi \wedge \vec{r} \quad \text{con} \quad d\phi = \hat{n} d\phi$$

$$\Rightarrow \vec{v}_P = \vec{v}_O + \vec{\omega} \wedge \vec{r}$$



$$\vec{a} + \vec{r}' = \vec{r}$$

$$\vec{v}_P = \vec{v}_O + \vec{\omega} \wedge \vec{r} = \vec{v}_O + \vec{\omega} \wedge \vec{a} + \vec{\omega} \wedge \vec{r}'$$

$$\vec{v}_P = \vec{v}_{O'} + \vec{\omega}' \wedge \vec{r}' = \vec{v}_{O'}$$

$$\Rightarrow \vec{\omega} = \vec{\omega}'$$

\* Podemos hablar de "la" velocidad angular del rígido.

## \* Momento angular

El momento angular de un rígido con respecto a un pto. fijo es:

$$\vec{L} = \sum_i m_i \vec{r}_i \wedge \vec{v}_i, \text{ usando } \vec{v}_i = \vec{\omega} \wedge \vec{r}_i \Rightarrow$$

$$\vec{L} = \sum_i m_i \vec{r}_i \wedge (\vec{\omega} \wedge \vec{r}_i)$$

$$= \sum_i m_i [\vec{\omega} r_i^2 - \vec{r}_i (\vec{\omega} \cdot \vec{r}_i)]$$

La componente  $i$  está dada por

$$L_i = \sum m [ \omega_j r_j r_j - r_j \omega_j r_j ]$$

$$L_i = \sum m [ \omega_k \delta_{ik} r_j r_j - r_j \omega_j r_i ]$$

$$L_i = \sum m [ r_j r_j \delta_{ik} - r_k r_i ] \omega_k \Rightarrow$$

$$L_i = \Pi_{ik} \omega_k$$

$$\text{con } \Pi_{ik} = \sum_{\text{mas}} m [ r_j r_j \delta_{ik} - r_k r_i ]$$

Tensor de inercia.

$$\text{Para un medio continuo } \Pi_{ik} = \int \rho dV [ \delta_{ik} r^2 - r_i r_k ]$$

Obs Si  $O$  no es  $G$  o no está fijo

$$L_O = \sum (P_i - O) \wedge m_i \dot{\vec{r}}_i \quad \text{y} \quad \vec{v}_i = \vec{v}_O + \vec{\omega} \wedge (P - O)$$

$$L_O = \Pi_O \vec{\omega} + M (b - O) \wedge \vec{v}_O$$

$$\mathbb{I}_{ij} = \begin{bmatrix} \sum m(x^2 + z^2) & -\sum mxy & -\sum mxz \\ \sum m(x^2 + z^2) & -\sum mzy & \\ & & \sum m(x^2 + y^2) \end{bmatrix}$$

↑  
lo mismo

$\mathbb{I}_{ij}$  → diagonales son productos de masas

$\mathbb{I}_{ii}$  → diag. son momentos de masas

\* Es aditivo

\*  $\mathbb{I}_1 + \mathbb{I}_2 \geq \mathbb{I}_3$  (si → plano  $\mathbb{I}_3 = \mathbb{I}_1 + \mathbb{I}_2$ )

\* Se puede diagonalizar

\* Teor. de Ejes paralelos o Steiner

$$\mathbb{I}'_{ij} = \mathbb{I}_{ij} + M(a^2 \delta_{ij} - a_{ij})$$

## Energía cinética

Sea  $T = \frac{1}{2} \sum m v^2$  donde la suma es sobre las partículas

$$\vec{v} = \vec{v}_0 + \vec{\omega} \wedge \vec{r}$$

$$T = \frac{1}{2} M v_0^2 + \vec{v}_0 \cdot \vec{\omega} \wedge \left( \sum m \vec{r} \right) + \underbrace{\frac{1}{2} \sum m (\vec{\omega} \wedge \vec{r})^2}_{T_{\text{rot}}}$$

Usamos  $(\vec{\omega} \wedge \vec{r})^2 = \omega^2 r^2 - (\vec{\omega} \cdot \vec{r})^2$

$$T_{\text{rot}} = \frac{1}{2} \sum m [ \omega_i \omega_i r_j r_j - \omega_i r_j \omega_j r_i ]$$

$$\frac{1}{2} \sum m [ \underbrace{\delta_{ik} r_j r_j - r_i r_k}_{\text{II}_{ik}} ] \omega_i \omega_k$$

$\text{II}_{ik}$

$$T_{\text{rot}} = \frac{1}{2} \omega_i \text{II}_{ik} \omega_k$$

$$T = \frac{1}{2} M v_0^2 + \frac{1}{2} \vec{\omega} \text{II} \vec{\omega} + M \vec{v}_0 \cdot \vec{\omega} \wedge (b=0)$$

## Ecuaciones de Euler

Movimiento de un rígido con un pto. fijo

$$\vec{L}_0 = \vec{M}_0^{(ext)}$$

$$\text{con } \mathbb{I}_0 = \begin{pmatrix} A & & \\ & B & \\ & & C \end{pmatrix} \quad \text{y} \quad \vec{L}_0 = \mathbb{I}_0 \vec{\omega}$$

$$\frac{d}{dt} (\vec{L}_0) = \left( \frac{d}{dt} \right)_{rel} \mathbb{I}_0 \vec{\omega} + \vec{\omega} \wedge \mathbb{I}_0 \vec{\omega}$$

$$\vec{\omega} = \begin{pmatrix} \omega_1 \\ \omega_2 \\ \omega_3 \end{pmatrix}$$

$$\vec{M}_0^{(ext)} = \mathbb{I}_0 \dot{\vec{\omega}} + \vec{\omega} \wedge \mathbb{I}_0 \vec{\omega}$$

$$M_1 = A \dot{\omega}_1 + (C - B) \omega_2 \omega_3$$

$$M_2 = B \dot{\omega}_2 + (A - C) \omega_1 \omega_3$$

$$M_3 = C \dot{\omega}_3 + (B - A) \omega_1 \omega_2$$

} Sistema 3 ec.

En principio  $\vec{\omega}(\varphi, \psi, \theta, \dot{\varphi}, \dot{\psi}, \dot{\theta})$

$$\vec{M}(\varphi, \theta, \psi)$$

Difícil de resolver



# Movimiento de Poinsot $\vec{\Gamma}_0^{(ext)} = 0$

\* En este caso  $E = cte$ ,  $|\vec{L}| = cte$

$$\frac{A}{2} \omega_1^2 + \frac{B}{2} \omega_2^2 + \frac{C}{2} \omega_3^2 = E$$

$$(A\omega_1)^2 + (B\omega_2)^2 + (C\omega_3)^2 = 2E$$

Igual que siendo difícil de resolver

\* Rigido de revolución  $A = B$

$$A\dot{\omega}_1 + (C-A)\omega_2\omega_3 = 0$$

$$A\dot{\omega}_2 + (A-C)\omega_1\omega_3 = 0$$

$$C\dot{\omega}_3 = 0 \Rightarrow \omega_3 = cte$$

Derivo (1)  $A\ddot{\omega}_1 + (C-A)\dot{\omega}_2\omega_3 = 0$

subituyo (2)  $\ddot{\omega}_1 + \underbrace{\frac{(C-A)^2}{A^2} \omega_3^2}_{\Omega^2} \omega_1 = 0$

$$\omega_1 = \omega_{10} \cos(\Omega t + \alpha)$$

$$\omega_2 = \omega_{20} \sin(\Omega t + \alpha)$$

$$\omega_1^2 + \omega_2^2 = cte$$

