

4.6. Ecuaciones de Euler

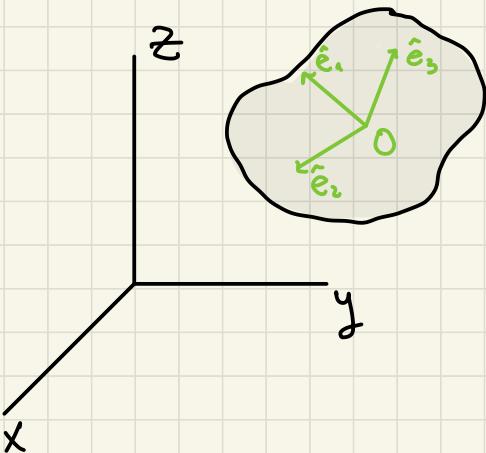
- Es momento de escribir las ecuaciones de movimiento para el cuerpo rígido.

→ Ecuaciones de Euler.

- Estas son la versión rotacional de la 2^{da} Ley de Newton.
- Nos interesará trabajar con los ejes principales.

→ Tensor de inercia diagonal

Pero, como estos ejes están pegados al cuerpo, este sistema estará rotando.



* Space frame:

- Con x, y, z y está fijo.
→ inercial.

* Body frame:

- Con $\hat{e}_1, \hat{e}_2, \hat{e}_3$ en rotación
→ no inercial

Recordando, en el body frame tenemos:

$$\vec{L} = (\lambda_1 \omega_1, \lambda_2 \omega_2, \lambda_3 \omega_3). \quad (4.28)$$

• La torca vista desde el space frame :

$$\left(\frac{d\vec{L}}{dt} \right)_s = \vec{\tau} \quad (4.29)$$

donde s denota space frame.

• La relación entre ambos espacios :

$$\begin{aligned} \left(\frac{d\vec{L}}{dt} \right)_s &= \left(\frac{d\vec{L}}{dt} \right)_b + \vec{\omega} \times \vec{L} \\ &= \dot{\vec{L}} + \vec{\omega} \times \vec{L}. \end{aligned} \quad (4.30)$$

↑ $\frac{d}{dt}$ en body frame.

Introduciendo (4.30) en (4.29) :

$$\boxed{\dot{\vec{L}} + \vec{\omega} \times \vec{L} = \vec{\tau}} \quad (4.31)$$

Estas son las ecuaciones de Euler.

· En componentes :

$$\left. \begin{aligned} \lambda_1 \dot{\omega}_1 - (\lambda_2 - \lambda_3) \omega_2 \omega_3 &= \tau_1 \\ \lambda_2 \dot{\omega}_2 - (\lambda_3 - \lambda_1) \omega_3 \omega_1 &= \tau_2 \\ \lambda_3 \dot{\omega}_3 - (\lambda_1 - \lambda_2) \omega_1 \omega_2 &= \tau_3 \end{aligned} \right\} \quad (4.32)$$

→ Determinan el movimiento de un cuerpo girando visto desde un frame fijo en el cuerpo.

¿Qué pasa en el caso del "trompo" que estudiamos? TAREA

Consideremos torca cero y estudiemos :

(i) $\lambda_1, \lambda_2, \lambda_3$ diferentes :

· Supongamos que el cuerpo gira sobre un eje principal :

→ sobre $\hat{e}_3 \Rightarrow \omega_1 = \omega_2 = 0$.

· De (4.32) :

$$\left. \begin{aligned} \dot{\omega}_1 &= 0 \\ \dot{\omega}_2 &= 0 \\ \dot{\omega}_3 &= 0 \end{aligned} \right\}$$

"Un cuerpo girando sobre un eje principal no sujeto a torca permanecerá girando a vel. ang. const."

Si no gira sobre un eje principal, al menos dos comp. de $\vec{\omega}$ no son cero.

→ Al menos un $\dot{\omega}_i \neq 0$.

→ $\vec{\omega}$ no constante

Conclusión: Velocidad angular constante con λ_i diferentes solo sobre un eje principal.

(ii) $\lambda_1 = \lambda_2 \neq \lambda_3$:

· De (4.32) tenemos:

$$\dot{\omega}_3 = 0$$

→ $\omega_3 = \text{constante}$.

Reescribimos las ec. de Euler como:

$$\begin{aligned} \dot{\omega}_1 &= \frac{(\lambda_1 - \lambda_3)}{\lambda_1} \omega_3 \omega_2 \equiv \Omega_b \omega_2 \\ \dot{\omega}_2 &= -\frac{(\lambda_1 - \lambda_3)}{\lambda_1} \omega_3 \omega_1 \equiv -\Omega_b \omega_1 \end{aligned} \quad \left. \right\} \quad (4.33)$$

$$\text{con } \Omega_b = \frac{\lambda_1 - \lambda_3}{\lambda_1} \omega_3 .$$

La solución general es:

TAREA

$$\vec{\omega} = (\omega_0 \cos \Omega_b t, -\omega_0 \sin \Omega_b t, \omega_3), \quad (4.34)$$

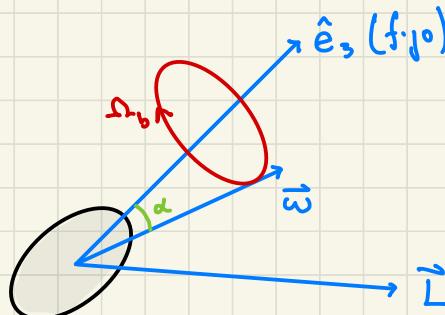
con ω_0, ω_3 constantes.

Con esto podemos concluir un par de cosas:

→ Las componentes ω_1 y ω_2 rotan con velocidad angular Ω_b mientras ω_3 es constante.

→ Dados ω_0 y ω_3 constantes, también el ángulo α entre $\vec{\omega}$ y \hat{e}_3 .

Visto desde el body frame, $\vec{\omega}$ se mueve en un cono:



$\vec{\omega}$ y \vec{L} precesan sobre el eje de simetría \hat{e}_3

→ body cone

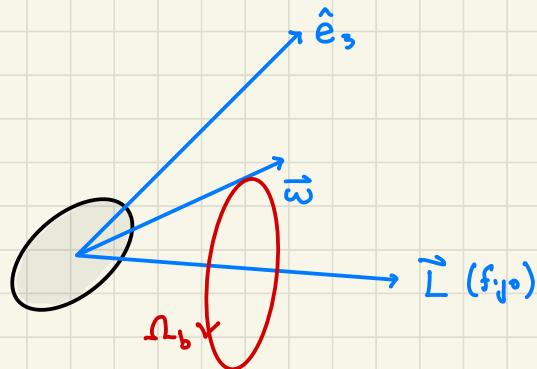
- El momento angular :

$$\vec{L} = (\lambda_1 \omega_1, \lambda_2 \omega_2, \lambda_3 \omega_3)$$

$$= (\lambda_1 \omega_0 \cos \Omega_b t, -\lambda_1 \omega_0 \sin \Omega_b t, \lambda_3 \omega_3) \quad (4.35).$$

→ $\vec{\omega}$, \vec{L} y \hat{e}_3 están en un solo plano.

- Visto desde el space frame:



• Aquí, \vec{L} es fijo; $\vec{\omega}$ y \hat{e}_3 precesan sobre \vec{L} .

TAREA

→ space cone

- A esto se le conoce como precesión libre
→ no hay torcas!

4.7. Ángulos de Euler

- Problema con las ecs. de Euler
 - ejes fijos en el cuerpo.
 - Complicado trabajar con ellos.
- Necesitamos ecuaciones de mov. relacionadas al space frame.
- Para esto, introducimos los ángulos de Euler.

Elegimos el punto sobre el que gira el cuerpo como origen del body y space frames:

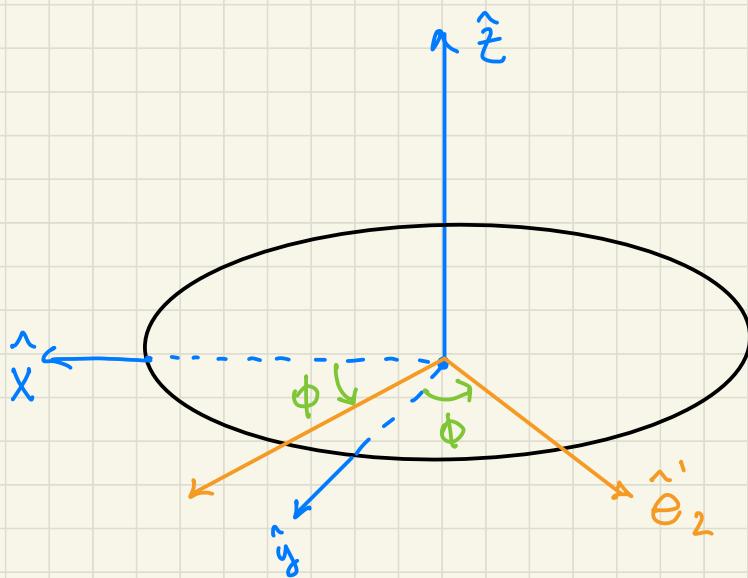
space frame: $\hat{x}, \hat{y}, \hat{z}$

body frame: $\hat{e}_1, \hat{e}_2, \hat{e}_3$

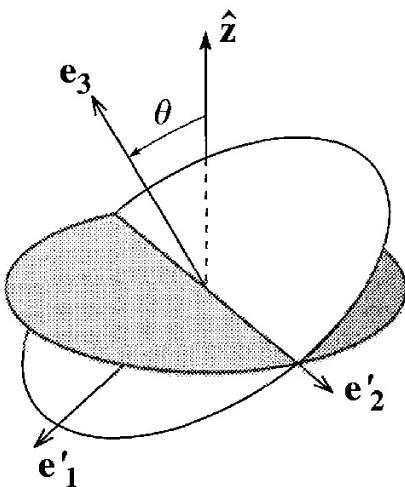
Claim: con tres rotaciones, a través de θ, ϕ, ψ especificaremos la orientación del cuerpo.

Paso 1: Ambos sistemas alineados.

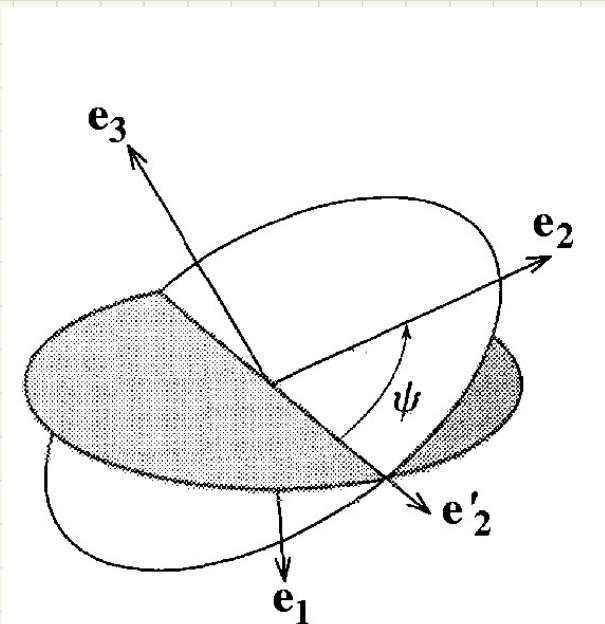
Giramos sobre z un ángulo ϕ .



Paso 2: Giramos sobre el eje \hat{e}'_2 un ángulo θ :



Paso 3. Giramos sobre el eje \hat{e}_3



- Estos tres ángulos son los tres ángulos de Euler,
 θ, ϕ, ψ .
y especifican la dirección del cuerpo.
- Ahora calculemos algunas cantidades físicas.
Se puede mostrar que

$$\vec{\omega} = \dot{\phi} \hat{z} + \dot{\theta} \hat{e}'_2 + \dot{\psi} \hat{e}_3$$

TAREA

(4.36)

De igual forma, es posible mostrar que el momento angular es:

$$\text{con } \lambda_1 = \lambda_2$$

$$\vec{L} = (-\lambda_1 \dot{\phi} \sin \theta) \hat{e}_1 + \lambda_1 \dot{\theta} \hat{e}_2 + \lambda_3 (\dot{\psi} + \dot{\phi} \cos \theta) \hat{e}_3$$

TAREA (4.37)

Con esto, es posible escribir la energía cinética:

$$T = \frac{1}{2} \lambda_1 (\dot{\phi}^2 \sin^2 \theta + \dot{\theta}^2) + \frac{1}{2} \lambda_3 (\dot{\psi} + \dot{\phi} \cos \theta)^2 \quad (4.38)$$

Finalmente podemos, por ejemplo, escribir el Lagrangiano de el "tramo":

$$L = \frac{1}{2} \lambda_1 (\dot{\phi}^2 \sin^2 \theta + \dot{\theta}^2) + \frac{1}{2} \lambda_3 (\dot{\psi} + \dot{\phi} \cos \theta)^2$$

$$- M g R \cos \theta$$

¿Qué info podemos sacar de aquí con solo ver el Lagrangiano?