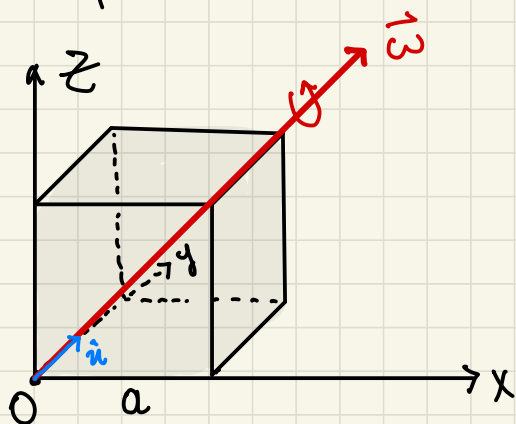


¿Qué pasa ahora si tomamos una $\vec{\omega}$ que atraviese el cubo?



El vector unitario \hat{u} :

$$\hat{u} = \frac{1}{\sqrt{3}}(1, 1, 1),$$

ayuda a escribir $\vec{\omega}$:

$$\vec{\omega} = \omega \hat{u} = \frac{\omega}{\sqrt{3}}(1, 1, 1).$$

En este caso, el momento angular es

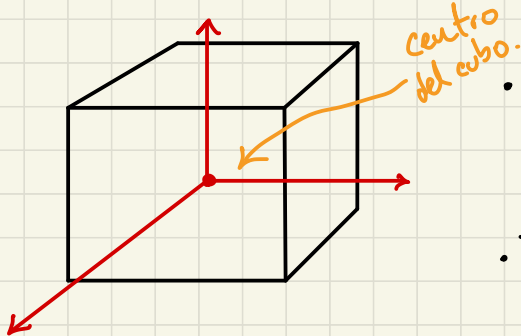
$$\vec{L} = \underline{I} \vec{\omega} = \frac{Ma^2}{12} \frac{\omega}{\sqrt{3}} \begin{pmatrix} 8 & -3 & -3 \\ -3 & 8 & -3 \\ -3 & -3 & 8 \end{pmatrix}$$

$$= \frac{Ma^2}{12} \frac{\omega}{\sqrt{3}} \begin{pmatrix} 2 \\ 2 \\ 2 \end{pmatrix}$$

$$= \frac{Ma^2}{6} \vec{\omega}.$$

En este caso, \vec{L} y $\vec{\omega}$ son paralelos.

¿Qué pasa si movemos el origen al centro del cubo?



• En este caso, integramos entre $-a/2$ y $a/2$.

• Encontramos:

$$I_{xx} = I_{yy} = I_{zz} = \frac{1}{6} Ma^2$$

↙ Diagonal

$$I_{xy} = I_{yx} = I_{xz} = \dots = 0$$

↙ off-diagonal.

Con esto se obtiene,

$$I = \frac{1}{6} Ma^2 \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} = \frac{1}{6} Ma^2 \mathbb{1}$$

• El momento angular:

$$\vec{L} = I \vec{\omega} = \frac{1}{6} Ma^2 \vec{\omega}$$

• Mismo resultado que el caso anterior.

⇒ Alto grado de simetría del cubo.

• Aquí, \vec{L} siempre apuntará en la dirección de $\vec{\omega}$.

4.4. Ejes Principales de Inercia

- Vimos que, en general, \vec{L} no siempre es paralelo a $\vec{\omega}$.

Cuando sí lo son, decimos que el eje sobre el que rota es

el eje principal.

- Podemos definir el eje principal de un cuerpo si

$$\vec{L} = \lambda \vec{\omega}, \quad (4.18)$$

con λ un número real.

¿Qué es λ ?

- Supongamos que tenemos una rotación en z :

$$\rightarrow \vec{L} = (I_{xz}\omega, I_{yz}\omega, I_{zz}\omega)$$

Dado que \vec{L} y $\vec{\omega}$ son paralelos

$$\vec{L} = (0, 0, \boxed{I_{zz}\omega})$$

$\Rightarrow I$ es el momento de inercia sobre el eje de rotación.

- En el caso de que el tensor de inercia sea diagonal:

$$I = \begin{pmatrix} \lambda_1 & 0 & 0 \\ 0 & \lambda_2 & 0 \\ 0 & 0 & \lambda_3 \end{pmatrix} \quad (4.19)$$

tenemos que los ejes x, y y z son ejes principales.

- De igual forma, si x, y y z son ejes principales, I debe ser diagonal. **IMPORTANTE.**
- Entonces, en (4.19) tenemos:

λ_i son los momentos principales.

¿Qué pasa en casos más generales?
(no tan simétricos).

- Afortunadamente, siempre es posible encontrar tres ejes principales para un cuerpo rígido.

\rightarrow Teorema de Steiner

\leftarrow De tarea.

In short, siempre podemos encontrar un sistema coord. donde I es diag.

! No hay productos de inercia!

→ Simplifica los cálculos.

¿Cómo encontramos estos ejes?

Supongamos que I no es diagonal.

La clave: Si $\vec{\omega}$ apunta en un eje principal,
 $\Rightarrow \vec{L} = \lambda \vec{\omega}$.

Pero también sabemos que

$$\vec{L} = I \vec{\omega},$$

entonces, se cumple que:

$$I \vec{\omega} = \lambda \vec{\omega}$$

(4.20)

→ Problema de eigenvalores.

Comenzamos con:

$$(\mathbf{I} - \lambda \mathbf{1}) \vec{\omega} = 0,$$

que tiene solución si y solo si

$$\det(\mathbf{I} - \lambda \mathbf{1}) = 0 \quad (4.21)$$

Esta solución nos dará, en general, tres soluciones

$$\lambda_1, \lambda_2, \lambda_3$$

los tres momentos principales.

Así, encontramos $\vec{\omega}$, que nos da la dirección de un eje principal.

Ejemplo: el cubo, de nuevo.

• Encontramos los ejes principales de un cubo que gira sobre una de sus caras.

• Ya sabemos que

$$\mathbf{I} = \frac{Ma^2}{12} \begin{pmatrix} 8 & -3 & -3 \\ -3 & 8 & -3 \\ -3 & -3 & 8 \end{pmatrix}$$

· Dado que no es diagonal, nuestra primera elección de ejes no son los principales.

· Utilizando (4.21) :

$$I - \lambda I = \begin{pmatrix} 8\mu - \lambda & -3\mu & -3\mu \\ -3\mu & 8\mu - \lambda & -3\mu \\ -3\mu & -3\mu & 8\mu - \lambda \end{pmatrix},$$

donde $\mu = \frac{Mg^2}{12}$

· El determinante :

$$\det(I - \lambda I) = (2\mu - \lambda)(11\mu - \lambda)^2.$$

Sus eigenvalores :

$$\lambda_1 = 2\mu \quad \text{y} \quad \lambda_2 = \lambda_3 = 11\mu. \quad (4.22)$$

· Con esto, podemos calcular los eigen-vectores

→ dirección de los tres ejes principales.

• Tomemos λ_1 :

$$(\mathbf{I} - \lambda \mathbf{I}) \vec{\omega} = \mu \begin{pmatrix} 6 & -3 & -3 \\ -3 & 6 & -3 \\ -3 & -3 & 6 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \omega_x \\ \omega_y \\ \omega_z \end{pmatrix} = \mathbf{0}$$

Esto arroja el sistema de ecuaciones :

$$\left. \begin{array}{l} (1) \quad 2\omega_x - \omega_y - \omega_z = 0 \\ (2) \quad -\omega_x + 2\omega_y - \omega_z = 0 \\ (3) \quad -\omega_x - \omega_y + 2\omega_z = 0 \end{array} \right\}$$

Haciendo $(1) - (2)$:

$$3\omega_x - 3\omega_y = 0$$

$$\Rightarrow \boxed{\omega_x = \omega_y}$$

Luego $(1) - (3)$:

$$3\omega_x - 3\omega_z = 0$$

$$\Rightarrow \boxed{\omega_x = \omega_z}$$

Concluimos que el primer eje principal está en la dirección de $\vec{\omega}$!

$$\begin{aligned}\vec{\omega} &= (\omega_x, \omega_y, \omega_z) \\ &= \omega(1, 1, 1)\end{aligned}$$

→ Eje principal apunta en $(1, 1, 1)$.

↙ Diagonal del cubo.

Definiendo $\hat{e}_1 = \frac{1}{\sqrt{3}}(1, 1, 1)$ ^(4.23), este vector indica la dirección del eje.

Entonces,

$$\begin{aligned}\vec{L} &= \mathbf{I} \vec{\omega} = \lambda_1 \vec{\omega} \\ &= 2\mu \vec{\omega} \\ &= \left(\frac{1}{6} m a^2\right) \vec{\omega}\end{aligned}$$

Conclusión: el momento de inercia sobre este eje principal es λ_1 .

Tomamos $\lambda_2 = \lambda_3$:

$$(\mathbf{I} - \lambda_1 \mathbf{I}) \vec{\omega} = \mu \begin{pmatrix} -3 & -3 & -3 \\ -3 & -3 & -3 \\ -3 & -3 & -3 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \omega_x \\ \omega_y \\ \omega_z \end{pmatrix} = \vec{0}$$

Esto nos arroja :

$$\omega_x + \omega_y + \omega_z = 0. \quad (4.24)$$

→ No determina la dirección de $\vec{\omega}$.

¿Qué significa?

- Nota que (4.24) puede escribirse, con ayuda de (4.23) como:

$$\vec{\omega} \cdot \hat{e}_1 = 0.$$

Esto es, $\vec{\omega}$ debe apuntar en cualquier dirección ortogonal a \hat{e}_1 .

- Entonces, los otros ejes principales tendrán momento de inercia $I_2 = I_3$.

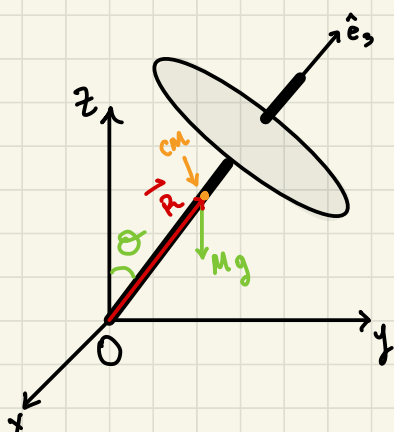
· Por último, evaluamos I en estos nuevos ejes :

$$I' = \begin{pmatrix} I_1 & 0 & 0 \\ 0 & I_2 & 0 \\ 0 & 0 & I_3 \end{pmatrix} = \frac{1}{12} M a^2 \begin{pmatrix} 2 & 0 & 0 \\ 0 & 11 & 0 \\ 0 & 0 & 11 \end{pmatrix}$$

Nota: no siempre tendremos eigenvalores repetidos, este fue el caso por la simetría del cubo.

4.5. Precesión

• Exploremos un ejemplo donde se aplique la maquinaria que desarrollamos.



• Trompo de masa M fijo en O .

• Dada la simetría del problema, tenemos:

$$\mathbf{I} = \begin{pmatrix} \lambda_1 & 0 & 0 \\ 0 & \lambda_2 & 0 \\ 0 & 0 & \lambda_3 \end{pmatrix}$$

• Caso 1: No hay gravedad.

→ El trompo gira sobre su eje de simetría, con

$$\vec{\omega} = \omega \hat{e}_3 \quad \text{y} \quad \vec{L} = \lambda_3 \vec{\omega} = \lambda_3 \omega \hat{e}_3 \quad (4.25)$$

• No hay torca (gravity) $\Rightarrow \vec{L} = \text{const.}$

→ Va a seguir girando.

Caso 2: Prendemos la gravedad.

· Esto generará una torca:

$$\vec{\tau} = \vec{R} \times M\vec{g}$$

↖ Perpendicular
a \vec{z} y \hat{e}_z .

$$|\vec{\tau}| = R M g \sin\theta$$

· La existencia de una torca implica cambio en \vec{L} :

$$\vec{\tau} = \dot{\vec{L}}$$

→ Cambio en $\vec{\omega}$ también.

· Ahora consideremos que \vec{L} es pequeña.

Esto quiere decir que (4.25) es una buena aproximación

→ \vec{L} cambia en dirección,
pero no en magnitud.

Nota: esto solo funciona en esta aproximación.

Entonces, $\dot{\vec{L}} = \vec{\tau}$ es:

$$\omega \lambda_3 \dot{\hat{e}}_3 = \vec{R} \times M \vec{g},$$

y reemplazando $\vec{R} = R \hat{e}_3$, $\vec{g} = -g \hat{z}$:

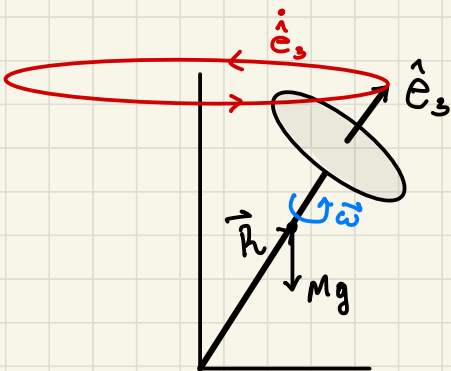
$$\begin{aligned} \dot{\hat{e}}_3 &= \frac{MgR}{\lambda_3 \omega} \hat{z} \times \hat{e}_3 \\ &= \vec{\Omega} \times \hat{e}_3, \end{aligned} \quad (4.26)$$

donde

$$\vec{\Omega} = \frac{MgR}{\lambda_3 \omega} \hat{z} \quad (4.27)$$

funciona con $\Omega \ll \omega$.

es la velocidad angular de precesión, inversamente prop. a ω .



Este movimiento es
se debe a que:

$$\dot{\vec{L}} = \vec{\tau}$$

- La torca tiene dirección en dirección perpendicular a esta página.

→ Dirección de la precesión

Ejemplo: La Tierra

- La Tierra gira sobre su eje.
- El eje sobre el que gira $\Theta \approx 23^\circ$.
- No es una esfera perfecta

→ torca por la Luna y Sol.

→ Precesión lenta (26,000 años)

Fenómeno conocido como :

Precesión de los equinoccios