

Física Geral I - F -128

Aula 12

Momento Angular e sua Conservação

2º semestre, 2012

Momento Angular

Como vimos anteriormente, as **variáveis angulares** de um corpo rígido **girando em torno de um eixo fixo** \hat{z} têm sempre **correspondentes lineares**:

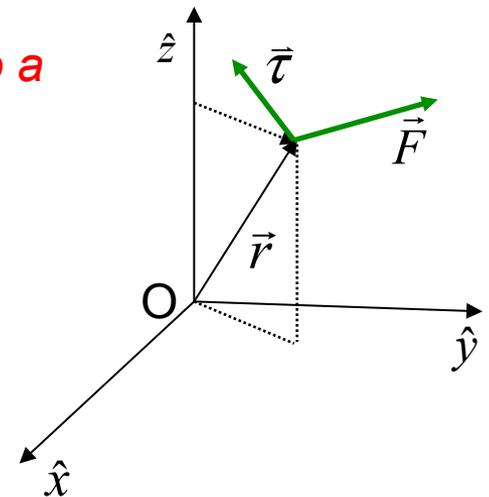
$$\vec{\tau} \leftrightarrow \vec{F}; \quad \vec{\alpha} \leftrightarrow \vec{a} \quad e \quad I \leftrightarrow m$$

Vamos definir mais uma grandeza angular que nos será extremamente útil: o **momento angular**!

Ampliaremos a definição de torque para aplicá-la a uma partícula, que se move em uma trajetória qualquer, **em relação a um ponto fixo** (em vez de um eixo).

O torque da força \vec{F} , que age sobre a partícula, em relação ao ponto O é definido como:

$$\vec{\tau} = \vec{r} \times \vec{F}$$



Momento Angular

Definição: o momento angular $\vec{\ell}$ de uma partícula de momento \vec{p} em relação ao ponto O é:

$$\vec{\ell} = \vec{r} \times \vec{p}$$

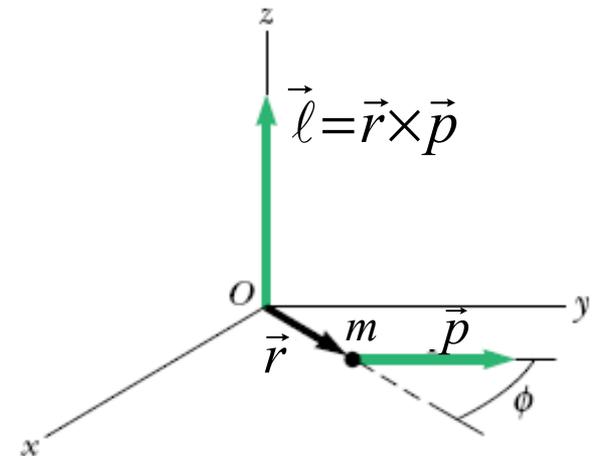
(Note que a partícula *não* precisa estar girando em torno de O para ter momento angular em relação a este ponto).

Derivando em relação ao tempo:

$$\frac{d\vec{\ell}}{dt} = \frac{d}{dt}(\vec{r} \times \vec{p}) = \underbrace{\frac{d\vec{r}}{dt} \times \vec{p}}_{=0} + \vec{r} \times \frac{d\vec{p}}{dt}$$

Por outro lado: $\vec{F}_{res} = \frac{d\vec{p}}{dt}$

Então: $\frac{d\vec{\ell}}{dt} = \vec{r} \times \vec{F}_{res} = \vec{\tau}_{res}$



Conservação do momento angular

Como para qualquer massa puntiforme em movimento

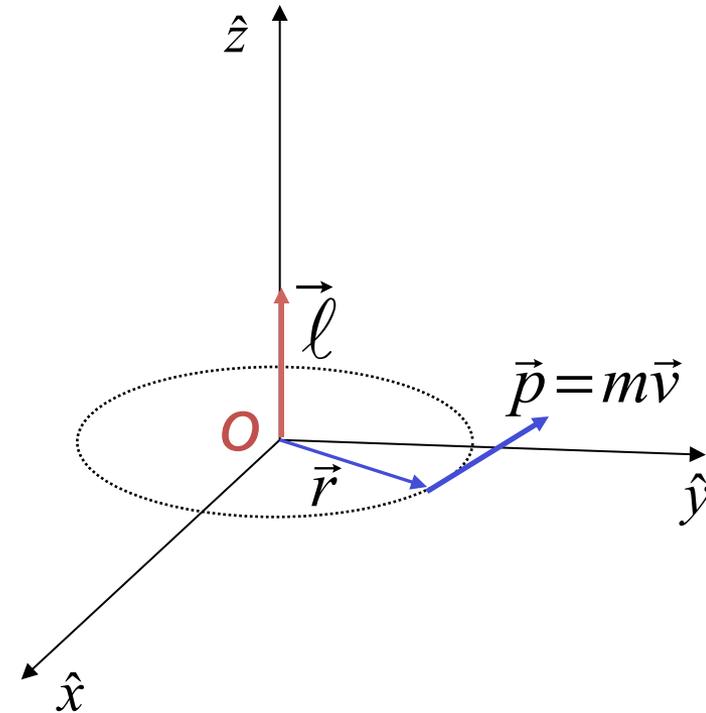
$$\vec{\tau}_{res} = \frac{d\vec{\ell}}{dt},$$

podemos imediatamente dizer que se

$$\vec{\tau}_{res} = \vec{0} \Rightarrow \vec{\ell} = \text{constante}$$



\vec{r} e \vec{p} mantêm-se num plano (perpendicular a $\vec{\ell}$) durante o movimento quando o torque é nulo.



Exemplo 1

Calcular o momento e o torque do pinguim em relação ao ponto Q

O momento é dado por:

$$\vec{\ell} = \vec{r} \times \vec{p}$$

Mas o momento do pinguim em função do tempo é dado por:

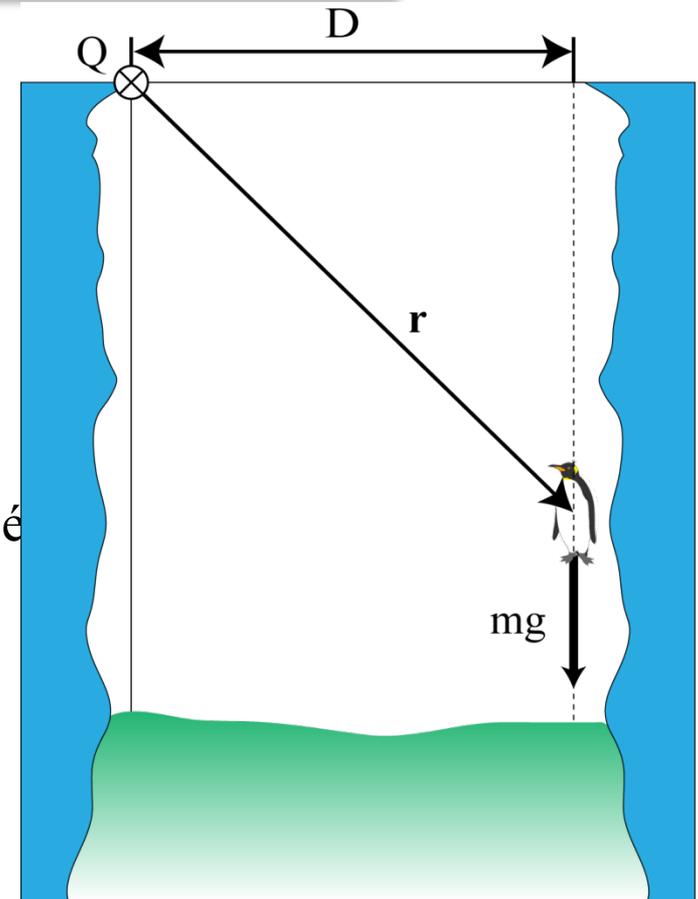
$$p(t) = m v(t) = mgt$$

Assim:

$$l(t) = Dmgt$$

Como: $\frac{d\vec{\ell}}{dt} = \vec{\tau}_{res}$, então $\tau = Dmg$.

(Verifique que este é o torque calculado quando leva-se em consideração a força peso no cálculo direto do torque.)



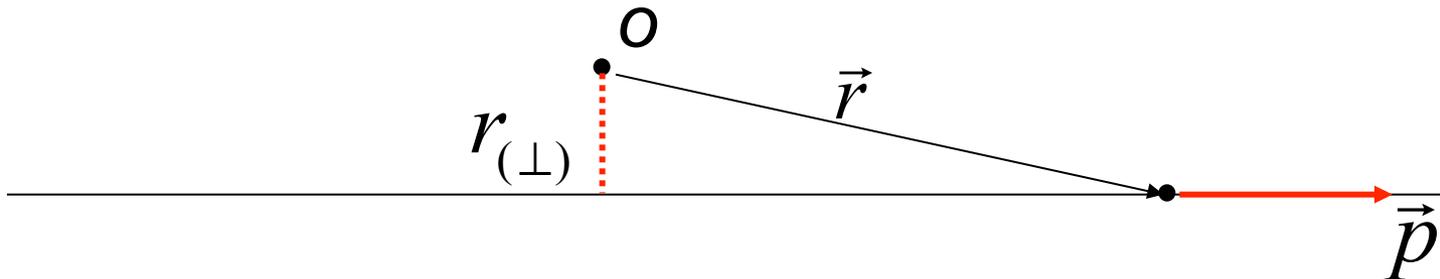
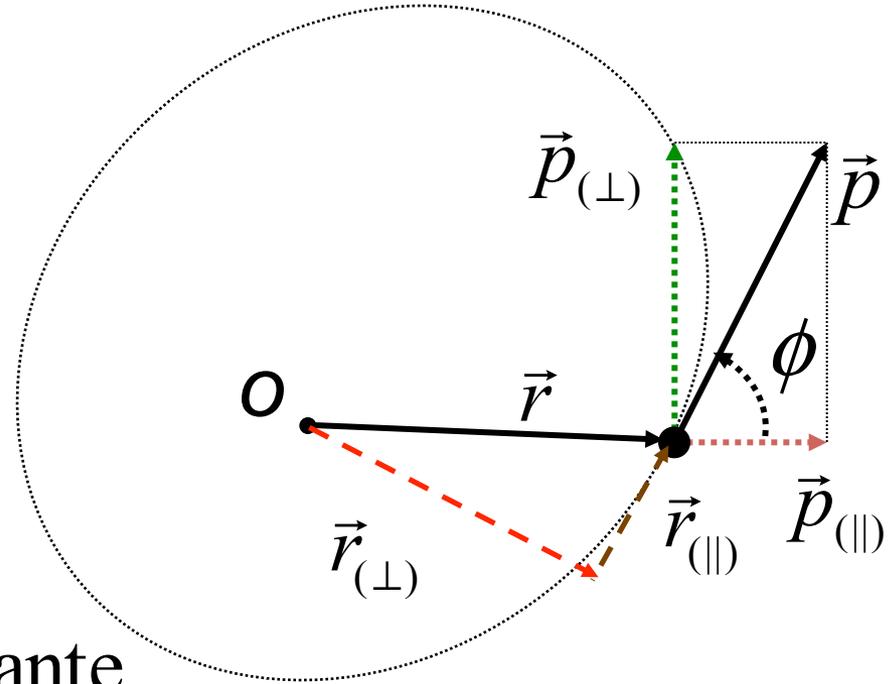
Momento Angular

O **momento angular** da partícula da figura ao lado é um **vetor perpendicular ao plano do movimento** e o seu módulo vale

$$\ell = r p_{(\perp)} = r_{(\perp)} p$$

Se a força sobre a partícula é nula ela segue uma trajetória retilínea e

$$\tau = 0 \Rightarrow \ell = r_{(\perp)} p = \text{constante}$$



Forças Centrais

Há, entretanto, outros casos onde o **momento angular se conserva** mesmo na presença de **forças não nulas**. Um exemplo é o de **forças centrais**, que são forças da forma

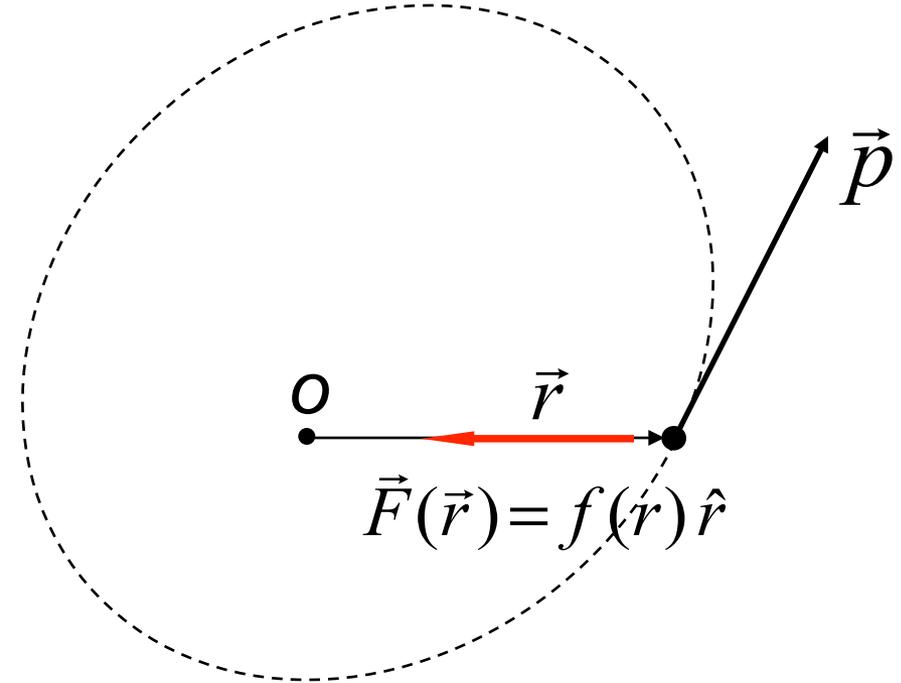
$$\vec{F}(\vec{r}) = f(r) \hat{r}$$

Neste caso:

$$\frac{d\vec{\ell}}{dt} = \vec{\tau} = \underbrace{\vec{r} \times f(r) \hat{r}}_{=0}$$

e se

$$\vec{\tau} = 0 \Rightarrow \vec{\ell} = \overrightarrow{const.}$$



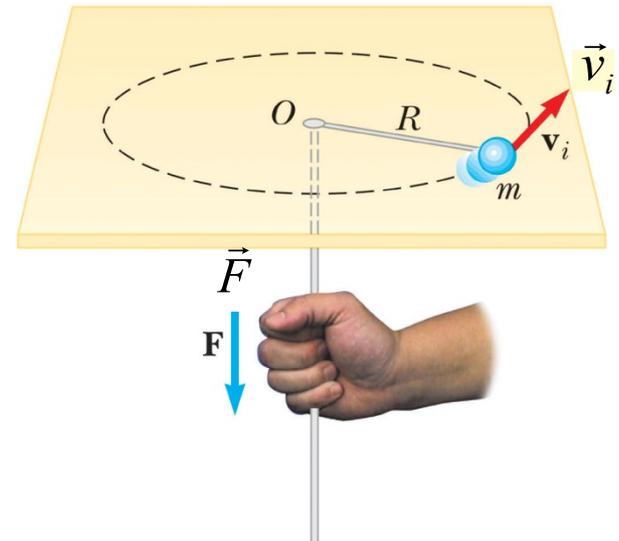
Exemplo 2

Dados R e v_i pede-se:

- v_f em função do raio r ;
- o trabalho da força F .

Como a força é central, o momento angular em relação a O se conserva:

$$m v_i R = m v_f r \quad \longrightarrow \quad v_f = \frac{R v_i}{r}$$



O trabalho da força é dado por

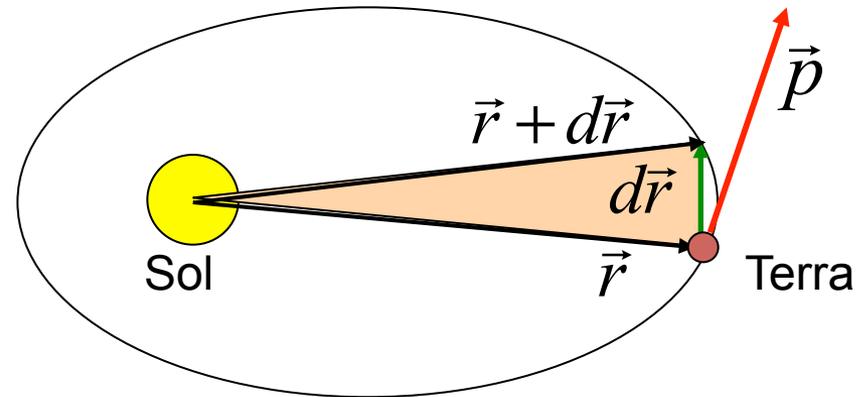
$$\int_{\vec{r}_i}^{\vec{r}_f} \vec{F}(\vec{r}) \cdot d\vec{r} = \frac{1}{2} m v_f^2 - \frac{1}{2} m v_i^2 = \frac{1}{2} m v_i^2 \left[\left(\frac{R}{r} \right)^2 - 1 \right]$$

Exemplo 3

Lei das áreas

A Força gravitacional entre dois corpos, por exemplo, Sol e Terra é dada por:

$$\vec{F}(\vec{r}) = -\frac{GMm}{r^2} \hat{r}$$



Como a força gravitacional é central, o momento angular da Terra se conserva (Sol estático, **centro de atração gravitacional para a Terra**)

$$\vec{\tau} = 0 \implies \vec{\ell} = \text{const.}$$

* o movimento se dá num plano normal a $\vec{\ell}$

Exemplo 3

Lei das áreas

Área do triângulo colorido:

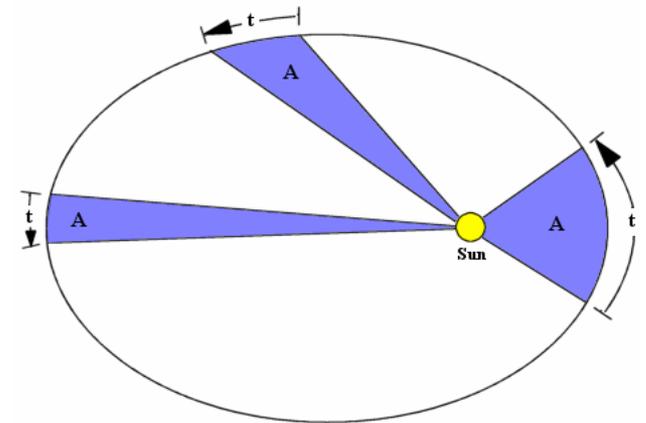
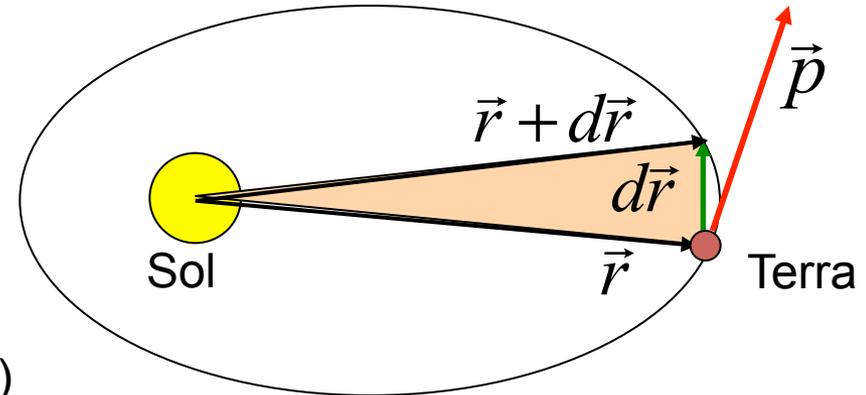
$$d\vec{A} = \frac{1}{2} \vec{r} \times d\vec{r}$$

($|d\vec{A}|$ = metade da área do paralelogramo)

$$\frac{d\vec{A}}{dt} = \frac{1}{2m} \vec{r} \times m \frac{d\vec{r}}{dt} = \frac{\vec{\ell}}{2m}$$

$$\left| \frac{d\vec{A}}{dt} \right| = \frac{\ell}{2m} = \text{constante}$$

→ **2ª Lei de Kepler:** “O raio vetor que liga um planeta ao Sol descreve áreas iguais em tempos iguais”.



Q2: Movimento circular vs Força central

Existe algum movimento com trajetória circular e o momento angular não constante ?

- ✓ A. Sim
- ✗ B. Não

Momento angular de um sistema de partículas

O momento angular de um sistema de partículas é dado por:

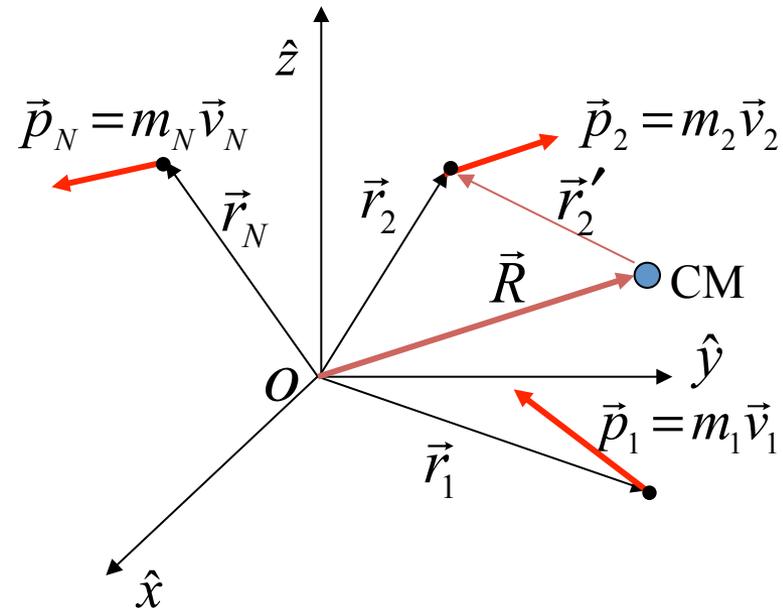
$$\vec{L} = \sum_i \vec{\ell}_i = \sum_i \vec{r}_i \times \vec{p}_i = \sum_i m_i \vec{r}_i \times \vec{v}_i$$

Lembrando que a posição do CM é

$$\vec{R} = \frac{\sum_i m_i \vec{r}_i}{\sum_i m_i}, \text{ podemos escrever:}$$

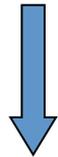
$$\sum_i m_i \vec{r}'_i = 0 \Rightarrow \sum_i m_i \vec{v}'_i = \sum_i \vec{p}'_i = 0$$

Como $\vec{r}_i = \vec{r}'_i + \vec{R}$ segue que $\vec{v}_i = \vec{v}'_i + \vec{V}$, onde \vec{V} é a velocidade do CM:



Momento angular de um sistema de partículas

$$\vec{L} = \sum_i m_i (\vec{r}'_i + \vec{R}) \times (\vec{v}'_i + \vec{V}) = \sum_i m_i (\vec{r}'_i \times \vec{v}'_i) +$$
$$\underbrace{\vec{R} \times \sum_i m_i \vec{v}'_i}_{=0} + \underbrace{\sum_i m_i \vec{r}'_i \times \vec{V}}_{=0} + \underbrace{\sum_i m_i \vec{R} \times \vec{V}}_{=M}$$



$$\vec{L} = \vec{L}' + \vec{R} \times \vec{P}$$

Ou seja, o momento angular de um sistema de partículas é a soma do **momento angular em relação ao CM** com o **momento angular do CM**. Note que o **momento linear interno** de um sistema de partículas **se anula**.

Lei fundamental da dinâmica das rotações

A variação do momento angular total de um sistema de partículas é:

$$\frac{d\vec{L}}{dt} = \sum_i \frac{d}{dt} (\vec{r}_i \times \vec{p}_i) = \sum_i \left(\frac{d\vec{r}_i}{dt} \times \vec{p}_i + \vec{r}_i \times \frac{d\vec{p}_i}{dt} \right) = \sum_i \vec{r}_i \times \frac{d\vec{p}_i}{dt} = \sum_i \vec{r}_i \times \vec{F}_i$$

Note: In the original image, a red arrow points from the term $\frac{d\vec{r}_i}{dt} \times \vec{p}_i$ to the text "=0", indicating it is zero.

Aqui $\vec{F}_i = \frac{d\vec{p}_i}{dt}$ (referencial inercial) representa a força total sobre a partícula i .

Como
$$\sum_i \vec{r}_i \times \vec{F}_i = \sum_i \vec{r}_i \times (\vec{F}_{i(ext)} + \sum_{j \neq i} \vec{F}_{i \leftarrow j})$$

podemos trocar i por j e reescrever:

Momento angular de um sistema de partículas

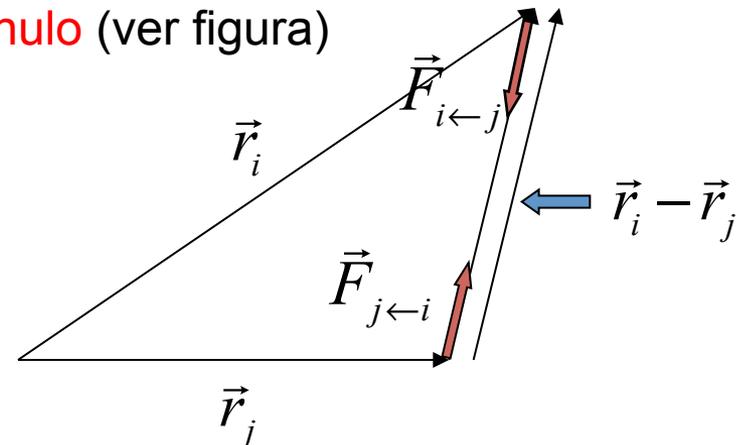
$$\sum_i \vec{r}_i \times \vec{F}_i = \sum_i \vec{r}_i \times \vec{F}_{i(ext)} + \frac{1}{2} \sum_{i \neq j} \sum_{i \neq j} [(\vec{r}_i \times \vec{F}_{i \leftarrow j}) + (\vec{r}_j \times \vec{F}_{j \leftarrow i})]$$

Usando a 3ª Lei de Newton $\vec{F}_{j \leftarrow i} = -\vec{F}_{i \leftarrow j}$ temos

$$\frac{d\vec{L}}{dt} = \sum_i \underbrace{\vec{r}_i \times \vec{F}_{i(ext)}}_{\vec{\tau}_{(ext)}} + \frac{1}{2} \sum_{i \neq j} \sum_{i \neq j} [(\vec{r}_i - \vec{r}_j) \times \vec{F}_{i \leftarrow j}]$$

Como o **produto vetorial** do segundo termo **é nulo** (ver figura)

$$\boxed{\frac{d\vec{L}}{dt} = \vec{\tau}_{(ext)}}$$



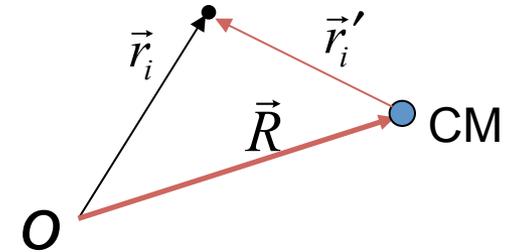
Energia cinética de um sistema de partículas

Como vimos anteriormente:

$$\vec{r}_i = \vec{r}'_i + \vec{R} \Rightarrow \sum m_i \vec{r}'_i = 0 \Rightarrow$$

$$\sum_i m_i \vec{v}'_i = \sum_i \vec{p}'_i = 0$$

$$\vec{v}_i = \vec{v}'_i + \vec{V} \quad \text{e} \quad K = \sum_i \frac{1}{2} m_i v_i^2$$



$$K = \sum_i \frac{1}{2} m_i (\vec{v}'_i + \vec{V}) \cdot (\vec{v}'_i + \vec{V}) = \sum_i \frac{1}{2} m_i v_i'^2 + \vec{V} \cdot \underbrace{\sum_i m_i \vec{v}'_i}_{=0} + \sum_i \frac{1}{2} m_i V^2$$

$$K = \sum_i \frac{1}{2} m_i v_i'^2 + \frac{1}{2} M V^2$$

Ou seja, a energia cinética de um sistema de partículas é a soma da energia cinética do sistema em relação ao CM com a energia cinética do CM.

Rotação em torno de um eixo fixo

Vamos agora estudar o movimento de rotação de um corpo rígido em torno de um eixo fixo. Como podemos decompor o vetor posição de qualquer ponto do corpo rígido como

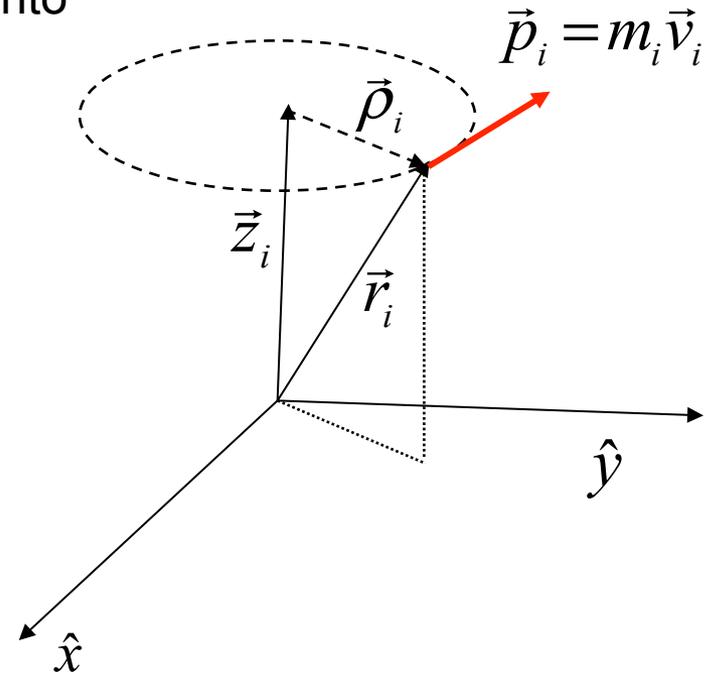
$$\vec{r}_i = \vec{\rho}_i + \vec{z}_i, \text{ temos:}$$

$$\vec{\ell}_i = \vec{r}_i \times \vec{p}_i = \underbrace{\vec{\rho}_i \times \vec{p}_i}_{\parallel \hat{z}} + \underbrace{\vec{z}_i \times \vec{p}_i}_{\perp \hat{z}}$$

$$\ell_i^{(z)} \hat{z} = \vec{\rho}_i \times \vec{p}_i$$

$$\frac{d\ell_i^{(z)}}{dt} \hat{z} = \frac{d}{dt} (\vec{\rho}_i \times \vec{p}_i) = \tau_i^{(z)} \hat{z}$$

(com o **torque** definido em relação ao **eixo de rotação**).



Rotação em torno de um eixo fixo

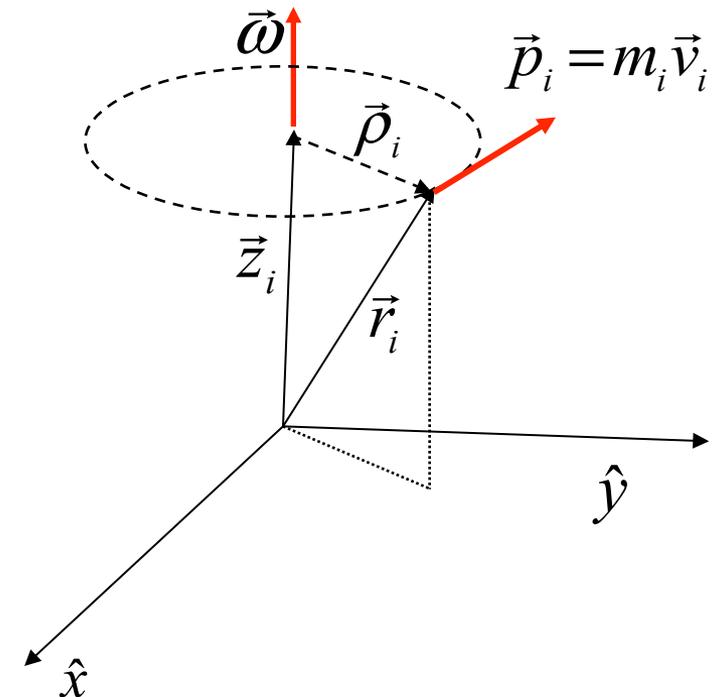
Como $\vec{p}_i = m_i \vec{v}_i = m_i \vec{\omega} \times \vec{\rho}_i$,

temos: $\ell_i^{(z)} \hat{z} = \vec{\rho}_i \times \vec{p}_i = m_i \rho_i^2 \omega \hat{z}$

ou $\ell_i^{(z)} = m_i \rho_i^2 \omega$



$$L^{(z)} = \sum_i \ell_i^{(z)} = \sum_i m_i \rho_i^2 \omega = I \omega$$



Note a analogia:

$$L^{(z)} = I \omega \leftrightarrow p = mv$$

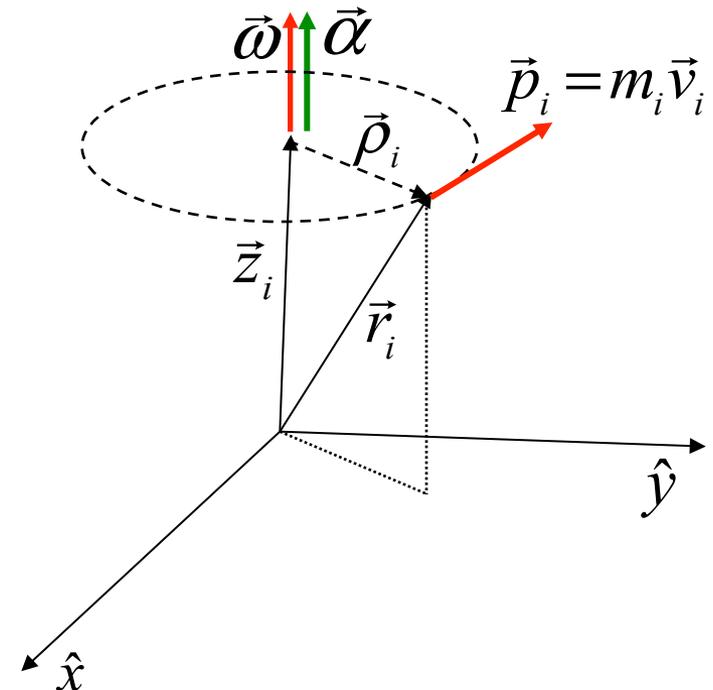
Rotação em torno de um eixo fixo

Temos também:

$$\tau_i^{(z)} = \frac{dl_i^{(z)}}{dt}$$

↓

$$\tau^{(z)} = \sum_i \tau_i^{(z)} = \sum_i \frac{dl_i^{(z)}}{dt} =$$
$$\frac{d\left(\sum_i l_i^{(z)}\right)}{dt} = \frac{dL^{(z)}}{dt} = I \frac{d\omega}{dt} = I\alpha$$



Mas, pela **Lei fundamental da dinâmica das rotações**:

$$\frac{d\vec{L}}{dt} = \sum_i \vec{r}_i \times \vec{F}_{i(ext)} = \vec{\tau}_{(ext)} \quad \longrightarrow$$

$$\tau^{(z)} = \tau_{(ext)}^{(z)} = \frac{dL^{(z)}}{dt} = I\alpha$$

Rotação em torno de um eixo fixo

Tabela de analogias

	Rotação em torno de um eixo fixo	Movimento de translação
energia cinética	$K_R = \frac{1}{2} I \omega^2$	$K = \frac{1}{2} m v^2$
equilíbrio	$\sum \vec{\tau} = \vec{0}$	$\sum \vec{F} = \vec{0}$
2ª lei de Newton	$\sum \vec{\tau} = I \vec{\alpha}$	$\sum \vec{F} = m \vec{a}$
2ª lei de Newton	$\sum \vec{\tau}_{(ext)} = \frac{d\vec{L}}{dt}$	$\sum \vec{F} = \frac{d\vec{p}}{dt}$
momento	$L = I \omega$	$\vec{p} = m \vec{v}$
conservação	$\vec{L}_i = \vec{L}_f$	$\vec{p}_i = \vec{p}_f$
potência	$P = \tau \omega$	$P = F v$

Exemplo

Um projétil de massa m move-se para a direita com velocidade v_i . Ele bate e gruda na extremidade de uma haste de massa M e comprimento d que está montada num eixo sem atrito que passa por seu centro.

- calcule a velocidade angular do sistema imediatamente após a colisão;
- determine a porcentagem de energia mecânica perdida por causa da colisão

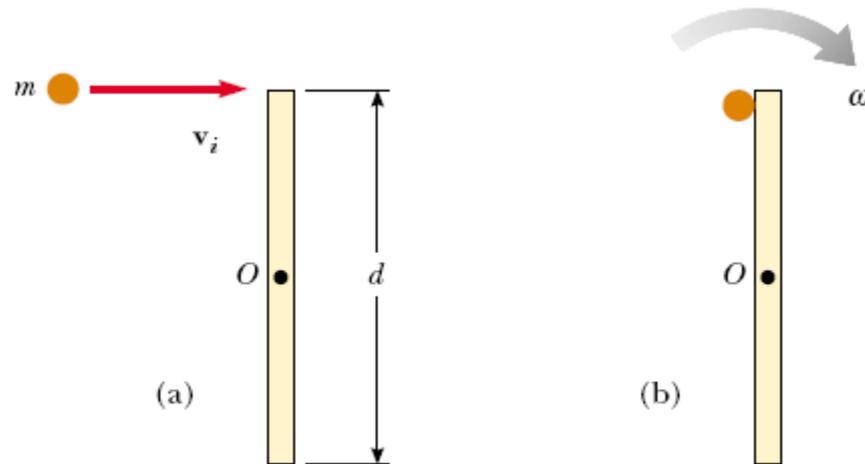


Figure P11.54