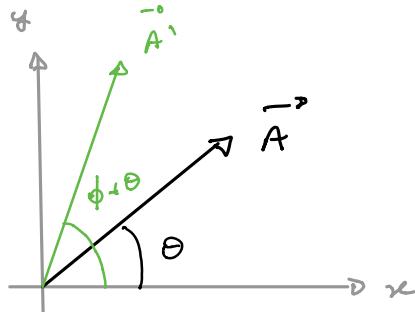


Rotações e momento angular: Formulação matemática

Nas aulas anteriores exploramos os conceitos de rotação e etc. de uma maneira não muito formal, focando na intuição por trás dos fenômenos. Nesta aula vamos rever esses conceitos de forma mais rigorosa e matematicamente sofisticada. Isso vai permitir lidarmos com uma gama maior de problemas.

Do ponto de vista matemático, uma rotação é uma operação que leva um vetor \vec{A} em outro vetor \vec{A}'



Deixa, se rodarmos de um ângulo ϕ um vetor \vec{A} que antes fazia um ângulo θ com o eixo x, obtemos um novo vetor \vec{A}' que fará um ângulo $\theta + \phi$, mas com a mesma magnitude, $|\vec{A}'| = |\vec{A}|$. As componentes de \vec{A} e \vec{A}' podem ser relacionadas usando trigonometria. Escrevemos

$$\begin{aligned}\vec{A} &= A_x \hat{i} + A_y \hat{j} \\ &= A \cos \theta \hat{i} + A \sin \theta \hat{j}\end{aligned}\tag{1}$$

onde $A = |\vec{A}|$. Da mesma forma, escrevemos

$$\begin{aligned}\vec{A}^{\circ} &= A_x \hat{i} + A_y \hat{j} \\ &= A \cos(\theta + \phi) \hat{i} + A \sin(\theta + \phi) \hat{j}\end{aligned}\quad (2)$$

pois $|A^{\circ}| = A$ e o ângulo que \vec{A}° faz com o eixo x é $\theta + \phi$.

Agora expandimos os termos em (2) usando

$$\begin{aligned}\cos(\theta + \phi) &= \cos\theta \cos\phi - \sin\theta \sin\phi \\ \sin(\theta + \phi) &= \sin\theta \cos\phi + \cos\theta \sin\phi\end{aligned}\quad (3)$$

com isso

$$\vec{A}^{\circ} = A (\cos\theta \cos\phi - \sin\theta \sin\phi) \hat{i} + A (\sin\theta \cos\phi + \cos\theta \sin\phi) \hat{j}\quad (4)$$

Podemos identificar nessa formula as componentes do vetor inicial

$$A_x = A \cos\theta \qquad A_y = A \sin\theta \quad (5)$$

obtemos entao

$$\vec{A}^{\circ} = (A_x \cos\phi - A_y \sin\phi) \hat{i} + (A_y \cos\phi + A_x \sin\phi) \hat{j} \quad (6)$$

Concluimos, portanto, que as novas componentes do vetor, após a rotação, serão

$$A_x' = A_x \cos \phi - A_y \sin \phi \quad (7)$$

$$A_y' = A_x \sin \phi + A_y \cos \phi$$

Isto fornece a regra para rodar um vetor no plano xy de um ângulo ϕ .

Estaremos particularmente interessados em rotações infinitesimais. Ou seja, onde o ângulo ϕ é substituído por um ângulo infinitesimal $d\phi$.

As funções $\sin(d\phi)$ e $\cos(d\phi)$, quando $d\phi$ é pequeno, se comportam da seguinte maneira:

$$\begin{aligned} \sin(d\phi) &\approx d\phi \\ \cos(d\phi) &\approx 1 - \frac{d\phi^2}{2} \approx 1 \end{aligned} \quad (8)$$

Isto é a chamada série de Taylor da função. Usando isto em (7) obtemos

$$\begin{aligned} A_x' &\approx A_x - A_y d\phi \\ A_y' &= A_y + A_x d\phi \end{aligned} \quad (9)$$

Vocês vêm que, no caso de uma rotação infinitesimal, o vetor final \vec{A}' é igual ao vetor original \vec{A} mais uma pequena correção da ordem $d\phi$:

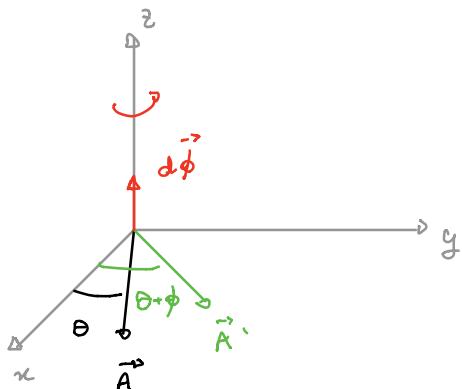
$$\begin{aligned}\vec{A}' &= A_x \hat{i} + A_y \hat{j} \\ &= \vec{A} + (-A_y d\phi \hat{i} + A_x d\phi \hat{j})\end{aligned}\tag{10}$$

Este fator adicional é meio estranho e mistura x com y. Mas veremos agora que ele pode ser escrito como um produto vetorial.

Introduzimos o vetor

$$d\phi = d\phi \hat{w} \tag{11}$$

Ou seja, é um vetor de módulo $d\phi$ e apontando na direção z.



Ele aponta na direção z pois essa é a direção em torno da qual estamos fazendo a rotação.

Lembre-se, agora, da expressão para o produto vetorial

$$\vec{\omega} \times \vec{b} = (a_y b_z - a_z b_y) \hat{i} + (a_z b_x - a_x b_z) \hat{j} + (a_x b_y - a_y b_x) \hat{w} \quad (12)$$

usaremos isso para calcular

$$\begin{aligned} \vec{d\phi} \times \vec{A} &= (d\phi \hat{w}) \times (A_x \hat{i} + A_y \hat{j}) \\ &= -d\phi A_y \hat{i} + d\phi A_x \hat{j} \end{aligned} \quad (13)$$

Isto é exatamente o que aparece na Eq.(10). Ou seja, podemos escrever

$$\vec{A}' = \vec{A} + \vec{d\phi} \times \vec{A} \quad (14)$$

É mais conveniente trabalhar com a variação de \vec{A}

$$d\vec{A} = \vec{A}' - \vec{A} \quad (15)$$

Obtemos, portanto

$$\vec{dA} = \vec{d\phi} \times \vec{A} \quad (16)$$

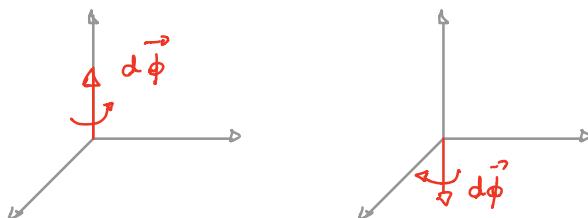
Essa é uma expressão super geral. Ela descreve o quanto que um vetor \vec{A} varia quando o rodamos por um ângulo infinitesimal $d\phi$ ao redor do eixo definido por $d\vec{\phi}$.

É verdade que na nossa derivada acima que $d\vec{\phi}$ aponta na direção z. Mas não tem nada de especial nessa direção. O mesmo resultado valeria se a rotação fosse em qualquer outra direção.

O vetor $d\vec{\phi}$ faz, portanto, condensar toda a informação sobre a rotação.

$$\left. \begin{array}{l} d\vec{\phi} : \\ \qquad \qquad \qquad |d\vec{\phi}| = \text{magnitude da rotação} \\ \qquad \qquad \qquad \text{(infinitesimal)} \\ \qquad \qquad \qquad \text{direção} = \text{eixo sobre o qual} \\ \qquad \qquad \qquad \text{realizamos a rotação} \\ \qquad \qquad \qquad \text{sentido} = \text{se a rotação é horária} \\ \qquad \qquad \qquad \text{ou anti-horária} \end{array} \right\} \quad (17)$$

A questão do sentido é uma convenção. Escolhemos tal que sentido positivo representa uma rotação anti-horária



A Eq. (16) fornece, portanto, uma regra matemática para rotacões infinitesimais. Ela diz como deve um vetor \vec{A} qualquer mude se o rodarmos de um ângulo infinitesimal $d\phi$. A Eq. 16 vale para ângulos infinitesimais. Caso contrário é necessário usar a Eq. (7).

O vetor depois da rotação será

$$\begin{aligned}\vec{A}' &= \vec{A} + d\vec{A} \\ &= \vec{A} + d\vec{\phi} \times \vec{A}\end{aligned}\tag{18}$$

Podemos calcular o módulo de \vec{A}' usando a relação

$$|\vec{a} + \vec{b}|^2 = |\vec{a}|^2 + |\vec{b}|^2 + 2\vec{a} \cdot \vec{b}\tag{19}$$

com isso obtemos

$$|\vec{A}'|^2 = |\vec{A}|^2 + |d\vec{\phi} \times \vec{A}|^2 + 2\vec{A} \cdot (d\vec{\phi} \times \vec{A})\tag{20}$$

Mas lembre que $\vec{a} \times \vec{b}$ é perpendicular tanto à \vec{a} quanto à \vec{b} . Ou seja, $d\vec{\phi} \times \vec{A}$ será perpendicular a \vec{A} e, portanto, o último termo será nulo

$$\vec{A} \cdot (d\vec{\phi} \times \vec{A}) = 0\tag{21}$$

Assim, obtemos

$$|\vec{A}^{\circ}|^2 = |\vec{A}|^2 + |d\phi \times \vec{A}|^2 \quad (22)$$

Comecamos essa aula dizendo que, por definição, nenhuma rotação o módulo do vetor não muda, apenas a direção. A Eq. (22) parece dizer o contrário. Mas na verdade, o que ocorre é que $|d\phi \times \vec{A}|^2$ é algo da ordem de $d\phi^2$. Como $d\phi$ é infinitesimal,

$d\phi^2$ será superinfinitesimal e portanto desprezível. Ou seja

$$|\vec{A}^{\circ}|^2 \approx |\vec{A}|^2 \quad (23)$$

e, de fato, o módulo é conservado.

Decomposição geral do movimento de um sólido

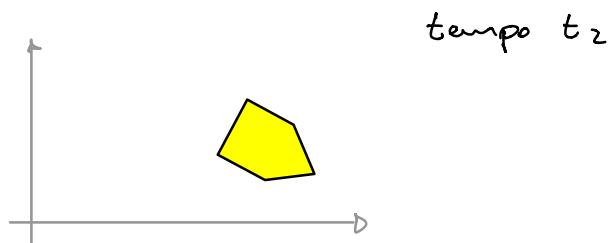
Vamos agora provar um resultado importante:

"O movimento mais geral de um sólido pode ser decomposto em dois: uma translação e uma rotação" (24)

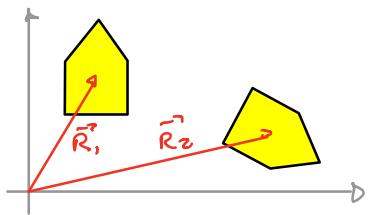
A ideia é intuitiva. Consideremos um sólido arbitrário e suponha que em um dado instante de tempo ele está na seguinte posição



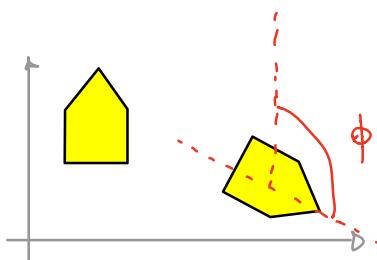
Passado algum tempo, olhamos para ele e vemos que está em



Essa mudança na configuração do sólido pode ser decomposta em duas contribuições: uma rotação do CM, do ponto \vec{R}_1 , p/ o ponto \vec{R}_2 .



é uma rotação do sólido de um certo ângulo em torno de um certo eixo

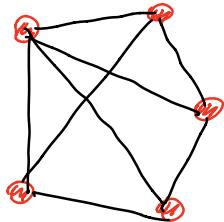


Or seja, o movimento completo pode ser imaginado como tendo duas contribuições.

Note que o argumento é puramente cinemático. Não entramos entrando no mérito de que caímos era mudanças. Estamos interessados apenas na sua descrição matemática.

Para colocar isso em termos matemáticos, imaginamos o sólido como uma coleção de partículas puntuais de massa mi. O que faz com que o sólido seja sólido (e não um gás ou um líquido) é o vínculo que estabelece que a distância entre as partículas esteja fixa.

Podemos imaginar isso como uma coleção de partículas de massa mi ligadas por hastes rígidas de massa desprezível



A posição do CM desse conjunto é

$$\vec{r}_{cm} = \frac{1}{M} \sum_i m_i \vec{r}_i \quad (25)$$

Usaremos também as posições relativas de cada partícula em relação ao CM:

$$\vec{r}_{i,cm} := \vec{r}_i - \vec{r}_{cm} \quad (26)$$

Ou, o que é a mesma coisa,

$$\vec{r}_i = \vec{r}_{cm} + \vec{r}_{i,cm} \quad (27)$$

Isto diz que a posição de um ponto qualquer do sólido pode ser decomposta na posição do CM mais a posição relativa desse ponto em relação ao CM. Nenhuma novidade.

Pensamos agora numa pequena variação na posição \vec{r}_i , durante um intervalo infinitesimal dt . Da Eq. (27) podemos pensar nessa variação como sendo a combinação da variação em \vec{r}_{cm} com a variação em $\vec{r}_{i,cm}$:

$$d\vec{r}_i = d\vec{r}_{cm} + d\vec{r}_{i,cm} \quad (28)$$

Não há nenhum tipo de restrição sobre a variação em \vec{r}_{cm} .

Mas a variação em $\vec{r}_{i,cm}$ não pode ser arbitrária pois a distância entre a partícula i e o CM não pode mudar. Ou seja, $|r_{i,cm}|$ deve permanecer constante. É isso que faz o sólido ser sólido.

Consequentemente, a única mudança permitida para os $\vec{r}_{i,cm}$ é uma rotação. Além disso, o ângulo de rotação deve ser o mesmo para todos os $\vec{r}_{i,cm}$, que é exatamente a condição para o sólido ser sólido. Ou seja, devemos ter, da Eq. (16)

$$d\vec{r}_{i,cm} = d\vec{\phi} \times \vec{r}_{i,cm} \quad (29)$$

onde $d\vec{\phi}$ é o mesmo para todos.

Substituindo em (29), obtemos então

$$d\vec{r}_i = d\vec{r}_{cm} + d\vec{\phi} \times \vec{r}_{i,cm} \quad (30)$$

Dividindo os dois lados por dt obtemos

$$\frac{d\vec{r}_i}{dt} = \frac{d\vec{r}_{cm}}{dt} + \frac{d\vec{\phi}}{dt} \times \vec{r}_{i,cm} \quad (31)$$

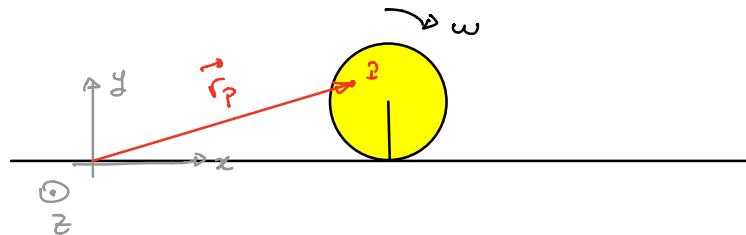
que podemos escrever como

$$\vec{v}_i = \vec{v}_{cm} + \vec{\omega} \times \vec{r}_{i,cm} \quad (32)$$

onde $\vec{\omega} = d\vec{\phi}/dt$. Essa equação é super importante! Ela estabelece a estrutura geral para a velocidade de um ponto qualquer do sólido, em termos da velocidade do centro de massa e de uma velocidade angular de rotação $\vec{\omega}$, em torno de algum eixo arbitrário (que não precisa ser o eixo do cm). Ela vale para qualquer sólido e qualquer eixo de rotação. Note também que a (30) é uma relação **cinemática**. Ela não se refere aos mecanismos que geram a translação e a rotação. Ela é apenas uma decomposição de \vec{v}_i .

Ex: rolagem sem deslizamento

Consideremos o problema estudado na aula passada



Como a rotação é horária, devemos ter

$$\vec{\omega} = -\omega \hat{k} \quad (33)$$

A posição do CM é

$$\vec{r}_{CM} = x_{CM}(t) \hat{i} + R \hat{j} \quad (34)$$

Ou seja, a altura do CM é fixa enquanto sua posição horizontal varia.

Consideremos agora um ponto P no sólido e seja $\vec{r}_P(t)$ sua posição com relação a um sistema de coordenadas no chão. De acordo com a Eq. (32), a velocidade desse ponto será

$$\vec{v}_P(t) = \vec{v}_{CM} + \vec{\omega} \times \vec{r}_{P,CM} \quad (35)$$

Aqui

$$\vec{v}_{CM} = \frac{d\vec{r}_{CM}}{dt} = \frac{dx_{CM}}{dt} \hat{i} \quad (36)$$

ou seja, podemos escrever

$$\vec{v}_{cm} = v_{cm} \hat{i} \quad (37)$$

Além disso, $\vec{r}_{P,CM}$ na Eq. (35) é dado pela Eq. (26)

$$\vec{r}_{P,CM} = \vec{r}_p - \vec{R}_{CM} \quad (38)$$

como o ponto P está no plano xy, podemos escrever

$$\vec{r}_{P,CM} = (x_p - x_{cm}) \hat{i} + (y_p - R) \hat{j} \quad (39)$$

como $\vec{\omega} = -\omega \hat{k}$, teremos

$$\begin{aligned} \vec{\omega} \times \vec{r}_{P,CM} &= -\omega (x_p - x_{cm}) \underbrace{(\hat{k} \times \hat{i})}_{\hat{j}} - \omega (y_p - R) \underbrace{(\hat{k} \times \hat{j})}_{-\hat{i}} \\ &= \omega (y_p - R) \hat{i} - \omega (x_p - x_{cm}) \hat{j} \end{aligned} \quad (40)$$

Portanto a velocidade (35) do ponto P será

$$\vec{v}_p = [v_{cm} + \omega (y_p - R)] \hat{i} - \omega (x_p - x_{cm}) \hat{j} \quad (41)$$

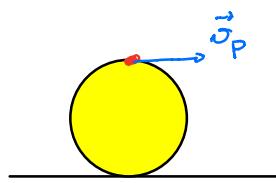
Finalmente, temos a condição de não deslizamento

$$v_{cm} = \omega R \quad (42)$$

o que fornecerá

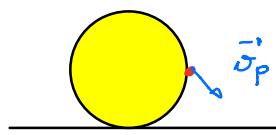
$$\vec{v}_p = \omega y_p \hat{i} - \omega (x_p - x_{cm}) \hat{j} \quad (43)$$

vejamos alguns exemplos característicos:



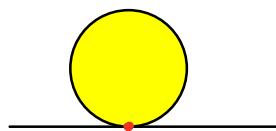
$$\begin{aligned} x_p &= x_{cm} \\ y_p &= 2R \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} \vec{v}_p &= 2\omega R \hat{i} \\ &= 2v_{cm} \hat{i} \end{aligned}$$



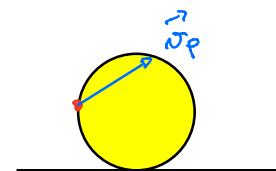
$$\begin{aligned} x_p &= x_{cm} + R \\ y_p &= R \end{aligned}$$

$$\vec{v}_p = \omega R \hat{i} - \omega R \hat{j}$$



$$\begin{aligned} x_p &= x_{cm} \\ y_p &= 0 \end{aligned}$$

$$\vec{v}_p = 0$$

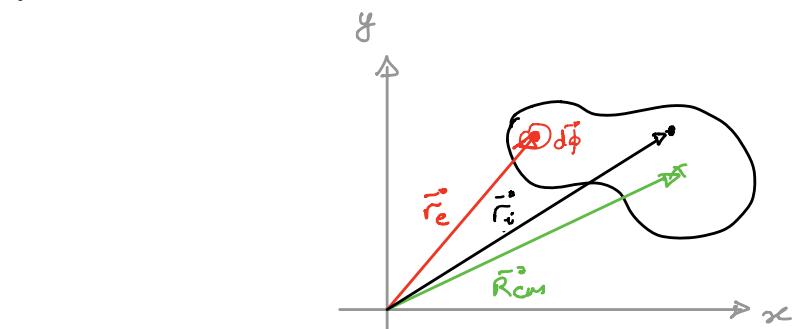


$$\begin{aligned} x_p &= x_{cm} - R \\ y_p &= R \end{aligned}$$

$$\vec{v}_p = \omega R \hat{i} + \omega R \hat{j}$$

Ex: rotação em torno de um eixo fixo

Consideremos agora um sólido rodando em torno de um eixo fixo.



O eixo de rotação é descrito pelo vetor $d\phi$ saindo do plano da terra. Denotamos também por \vec{r}_e a posição do eixo no plano xy .

A variação na posição \vec{r}_i de um ponto qualquer do sólido será dada pela Eq. (30)

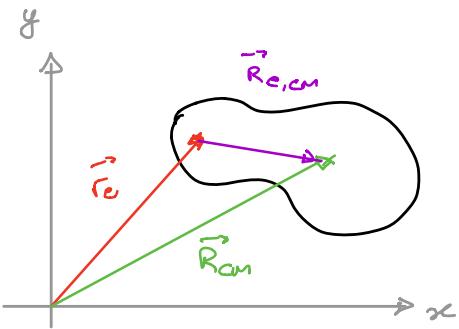
$$d\vec{r}_i = d\vec{R}_{cm} + d\vec{\phi} \times \vec{r}_{i,cm} \quad (44)$$

O que torna "rodar sobre um eixo fixo" especial é que, nesse caso, o movimento do CM também é sujeito a uma restrição:

o vetor

$$\vec{R}_{e,cm} = \vec{R}_{cm} - \vec{r}_e \quad (45)$$

pode apenas rodar (magnitude constante).



Ou seja

$$d\vec{R}_{e,cm} = d\vec{\phi} \times \vec{R}_{e,cm} \quad (46)$$

comos

$$\vec{R}_{cm} = \vec{r}_e + \vec{R}_{e,cm} \quad (47)$$

teremos então

$$d\vec{R}_{cm} = d\vec{r}_e + d\vec{R}_{e,cm} \quad (48)$$

Mas o vetor \vec{r}_e do eixo de rotação está fixo, portanto $d\vec{r}_e = 0$.

consequentemente,

$$\begin{aligned} d\vec{R}_{cm} &= d\vec{R}_{e,cm} \\ &= d\vec{\phi} \times \vec{R}_{e,cm} \\ &= d\vec{\phi} \times (\vec{R}_{cm} - \vec{r}_e) \end{aligned} \quad (49)$$

Substituindo isso em (44) obtemos

$$d\vec{r}_i = d\vec{\phi} \times (\vec{R}_{cm} - \vec{r}_e) + d\vec{\phi} \times \vec{r}_{i,cm}$$

ou

$$d\vec{r}_i = d\vec{\phi} \times (\underbrace{\vec{r}_{CM} + \vec{r}_{i,CM}}_{\vec{r}_i} - \vec{r}_e)$$

ou seja

$$d\vec{r}_i = d\vec{\phi} \times (\vec{r}_i - \vec{r}_e) \quad (50)$$

A rotação de um ponto \vec{r}_i depende do produto vetorial entre o vetor de rotação $d\vec{\phi}$ e a posição relativa entre \vec{r}_i e o eixo de rotação \vec{r}_e .

Por exemplo, um ponto que está em cima do eixo de rotação ($\vec{r}_i = \vec{r}_e$) não roda nenhuma.

A velocidade de rotação do ponto \vec{r}_i será

$$\vec{v}_i = \vec{\omega} \times (\vec{r}_i - \vec{r}_e) \quad (51)$$

Esta é a especialização da (32) para o caso de rotações em torno de um eixo fixo.

Energia cinética de rotação

A energia cinética do sólido será dada pela soma das energias cinéticas de cada partícula

$$K = \sum_i \frac{1}{2} m_i \omega_i^2 \quad (52)$$

Vejamos primeiro o que acontece no caso de uma rotação em torno de um eixo fixo, onde $\vec{\omega}_i$ é dado pela (51). Nesse caso teremos

$$K = \sum_i \frac{1}{2} m_i |\vec{\omega} \times (\vec{r}_i - \vec{r}_c)|^2 \quad (53)$$

Sabemos que o módulo do produto vetorial vale

$$|\vec{a} \times \vec{b}| = |\vec{a}| |\vec{b}| \sin(\theta_{ab}) \quad (54)$$

onde θ_{ab} é o ângulo entre \vec{a} e \vec{b} . Vemos portanto na (53) que a energia cinética vai depender do ângulo entre o eixo $\vec{\omega}$ e a distância relativa $\vec{r}_i - \vec{r}_c$

$$|\vec{\omega} \times (\vec{r}_i - \vec{r}_c)|^2 = \omega^2 |\vec{r}_i - \vec{r}_c|^2 \sin^2 \theta_{\omega, r_i - r_c} \quad (55)$$

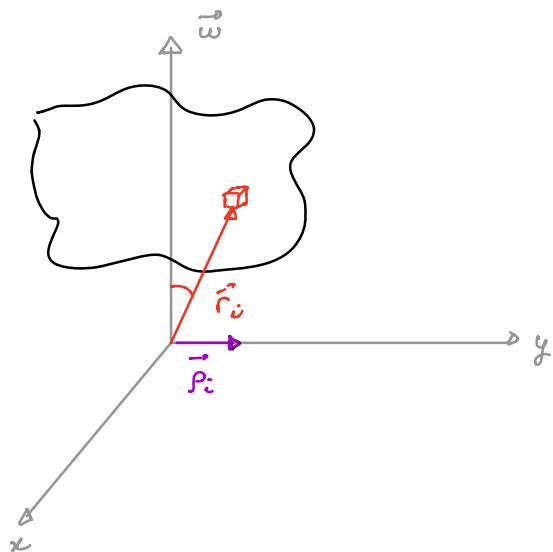
Escrever o resultado desse jeito não é muito conveniente.

É melhor usar a seguinte representação.

Podemos, sem perda de generalidade, supor que $\vec{\omega}$ é ao longo da direção z. Dado qualquer vetor \vec{r} , podemos então sempre decomponê-lo na forma

$$\vec{r} = \vec{r}_r + \vec{z}_r \quad (56)$$

onde \vec{z}_r é a componente z do vetor \vec{r} e \vec{r}_r é a componente perpendicular à z; ou seja, no plano xy.



Com isso podemos escrever $\vec{r}_i - \vec{r}_e = \vec{r}_{ie} + \vec{z}_{ie}$ e, portanto

$$\vec{\omega} \times (\vec{r}_i - \vec{r}_e) = \vec{\omega} \times (\vec{r}_{ie} + \vec{z}_{ie}) \quad (57)$$

Mas como \vec{z}_{ie} é, por definição, paralelo a $\vec{\omega}$,

$$\vec{\omega} \times \vec{z}_{ie} = 0 \quad (58)$$

Além disso, como $\vec{\rho}_{ie}$ é perpendicular a $\vec{\omega}$

$$|\vec{\omega} \times \vec{\rho}_{ie}| = \omega_{ie} \quad (59)$$

(o ângulo entre eles é 90°).

A Eq. (53) se torna, portanto

$$K = \sum_i \frac{1}{2} m_i \rho_{ie}^2 \omega^2 \quad (60)$$

Como ω não depende de i , podemos definir o momento de inercia

$$I_e = \sum_i m_i \rho_{ie}^2 \quad (61)$$

calculado com relação ao eixo de rotação na posição \vec{r}_e .

e portanto chegamos novamente a um resultado familiar

$$K = \frac{1}{2} I_e \omega^2 \quad (62)$$

Isto vale apenas para rotações em torno de um eixo fixo. O sufixo "e" em I_e serve para enfatizar que é o momento de inercia com relação a um eixo localizado no ponto \vec{r}_e .

Vejamos agora o que acontece no caso de uma rotação geral, onde $\vec{\omega}_i$ é dado pela Eq. (32). Nesse caso a energia cinética se torna

$$\begin{aligned} K &= \frac{1}{2} \sum_i m_i |\vec{\omega}_i|^2 \\ &= \frac{1}{2} \sum_i m_i \left\{ |\vec{\omega}_{cm}|^2 + |\vec{\omega} \times \vec{r}_{i,cm}|^2 + 2 \vec{\omega}_{cm} \cdot (\vec{\omega} \times \vec{r}_{i,cm}) \right\} \quad (63) \end{aligned}$$

O 1º termo será simplesmente a energia cinética do CM:

$$\frac{1}{2} \sum_i m_i \vec{\omega}_{cm}^2 = \frac{1}{2} M \vec{\omega}_{cm}^2 \quad (64)$$

Já no 2º termo teremos algo parecido com o que tivemos antes. A diferença é que aparece o vetor $\vec{r}_{i,cm} = \vec{r}_i - \vec{r}_{cm}$ ao invés de $\vec{r}_i - \vec{r}_e$. Portanto esse termo vai fornecer um momento de inércia como o da (61), mas calculado em relação ao CM. Daí segue

$$\frac{1}{2} \sum_i m_i |\vec{\omega} \times \vec{r}_{i,cm}|^2 = \frac{1}{2} I_{cm} \omega^2 \quad (65)$$

onde

$$I_{cm} = \sum_i m_i r_{i,cm}^2 \quad (66)$$

A Eq. (63) se forma, portanto

$$K = \frac{1}{2} M \bar{v}_{cm}^2 + \frac{1}{2} I_{cm} \omega^2 + \sum_i m_i \vec{v}_{cm} \cdot (\vec{\omega} \times \vec{r}_{i,cm}) \quad (67)$$

Para trabalharmos este último termo, usamos uma propriedade de produtos vetoriais

$$\vec{a} \cdot (\vec{b} \times \vec{c}) = \vec{c} \cdot (\vec{a} \times \vec{b}) \quad (68)$$

É como se pudessemos rodar ciclicamente os vetores. Com isso podemos escrever

$$\sum_i m_i \vec{v}_{cm} \cdot (\vec{\omega} \times \vec{r}_{i,cm}) = \sum_i m_i \vec{r}_{i,cm} \cdot (\vec{v}_{cm} \times \vec{\omega}) \quad (69)$$

O termo $\vec{v}_{cm} \times \vec{\omega}$ agora não depende de i . Ou seja, podemos colocar um grande parêntese

$$\sum_i m_i \vec{r}_{i,cm} \cdot (\vec{v}_{cm} \times \vec{\omega}) = \left(\sum_i m_i \vec{r}_{i,cm} \right) \cdot (\vec{v}_{cm} \times \vec{\omega}) \quad (70)$$

Mas essa grandeza entre parênteses é

$$\begin{aligned}
 \sum_i m_i \vec{r}_{i,cm} &= \sum_i m_i (\vec{r}_i - \vec{R}_{cm}) \\
 &= \underbrace{\sum_i m_i \vec{r}_i}_{M \vec{R}_{cm}} - \underbrace{\sum_i m_i \vec{r}_{cm}}_m \\
 &= 0 \tag{71}
 \end{aligned}$$

Portanto, todo o último termo em (67) é nulo e podemos finalmente que

$$K = \frac{1}{2} M \vec{v}_{cm}^2 + \frac{1}{2} I_{cm} \omega^2 \tag{72}$$

Essa é a energia cinética geral de um sólido. Ela vale para qualquer tipo de movimento do sólido. Note como o que aparece é I_{cm} , o momento de inércia calculado com relação ao CM. Isso independentemente de qual eixo esteja ocorrendo a rotação.

Mas é a Eq. (62) para rotação em torno de um eixo fixo? Ela tem que ser um caso particular de (72), que é geral.

Poderemos recuperar a (62) usando a (49)

$$\begin{aligned}
 d\vec{R}_{cm} &= d\vec{\phi} \times (\vec{R}_{cm} - \vec{r}_e) \\
 \text{ou} \quad \vec{\omega}_{cm} &= \vec{\omega} \times (\vec{R}_{cm} - \vec{r}_e) \tag{73}
 \end{aligned}$$

com isso

$$\frac{1}{2} m \omega_{CM}^2 = \frac{1}{2} M \omega^2 h_e^2 \quad (74)$$

onde

$$h_e^2 = |\vec{s}_{CM} - \vec{p}_e|^2 \quad (75)$$

é a distância entre o CM e o eixo e. A Eq. (72) se torna então

$$\begin{aligned} K &= \frac{1}{2} m \omega^2 h_e^2 + \frac{1}{2} I_{CM} \omega^2 \\ &= \frac{1}{2} (I_{CM} + M h_e^2) \omega^2 \end{aligned}$$

Mas pelo teorema dos eixos paralelos

$$I_{CM} + M h_e^2 = I_e$$

e portanto chegamos na (62)

$$K = \frac{1}{2} I_e \omega^2$$

Resumo

Para resumir, a velocidade de um ponto qualquer de um sólido sempre pode ser decomposta como

$$\vec{v}_i = \vec{v}_{CM} + \vec{\omega} \times \vec{r}_{i,CM}$$

onde $\vec{\omega}$ é um vetor de rotação arbitrária e $\vec{r}_{i,CM} = \vec{r}_i - \vec{r}_{CM}$. Desse resultado podemos derivar casos particulares como, por exemplo, a rotação em torno de um eixo fixo, onde

$$\vec{v}_i = \vec{\omega} \times (\vec{r}_i - \vec{r}_e)$$

sendo \vec{r}_e a posição do eixo $\vec{\omega}$.

A energia cinética geral será

$$K = \frac{1}{2} M v_{CM}^2 + \frac{1}{2} I_{CM} \omega^2$$

onde I_{CM} é o momento de inércia calculado em torno de um eixo $\vec{\omega}$ que passa pelo CM. No caso de rotação em torno de um eixo fixo isto reduz para

$$K = \frac{1}{2} I_e \omega^2$$

onde I_e é o momento de inércia calculado em torno do eixo $\vec{\omega}$ que passa por um certo ponto \vec{r}_e .