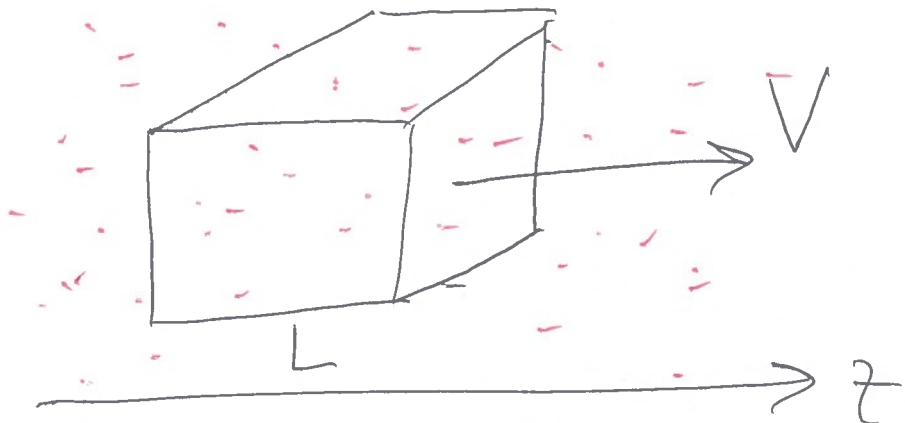


Força de retardamento sobre um satélite no espaço exterior (Reif; prof. 12.16)

Considere um satélite de massa M , com a forma de um cuco de lado L , que se move no espaço exterior com uma velocidade V paralela a uma das suas arestas. O gás circundante é constituído por moléculas com massa $m \ll M$, encontrando-se à temperatura T e formando uma densidade muito baixa, tal que o livre percurso médio das suas moléculas é muito maior que L . Considere ainda que as colisões das moléculas do gás com o satélite são elásticas, e que a velocidade média \bar{v} daquelas é tal que $\bar{v} \gg V$.

Preende-se calcular a força de retardamento exercida sobre o satélite pelo gás interplanetário e, na ausência de forças externas, o tempo que a velocidade do satélite demora a reduzir-se a metade.

Sendo o livre percurso médio das moléculas muito maior que as dimensões do satélite, aquelas não praticamente colidirão com este e cada colisão molécula-satélite pode ser tratada independentemente de todas as outras moléculas.



Considerem-se as moléculas que colidem com a face anterior do satélite (que, portanto, se movem no sentido negativo do eixo dos z 's) e que têm velocidade entre v_z e $v_z + dv_z$. A velocidade relativa destas moléculas em relação ao satélite é $-v_z + V$ (ou $|v_z| + V$), se for $dn(v_z)$ a densidade destas moléculas, a quantidade destas que vai colidir com o satélite por unidade de tempo é $dn(v_z)(-v_z + V)L^2$.

Numa colisão elástica com uma destas moléculas, o satélite vê o seu momento linear variar de uma quantidade $2\mu(-v_z+V)$, em que $\mu \equiv m M / (m+M) \simeq m$ é a massa reduzida. Sendo assim, a força exercida por estas moléculas na face anterior do satélite é

$$dF_{\text{ant}} = 2\mu(-v_z+V) dm(v_z) (-v_z+V)L^2 = 2\mu L^2 (-v_z+V)^2 dm(v_z)$$

$$\simeq_{|v_z| \gg V} 2\mu L^2 (v_z^2 - 2v_z V) dm(v_z)$$

Sendo a força total nesta face:

$$F_{\text{ant}} = \int dF_{\text{ant}} \simeq 2\mu L^2 \int_{-v_z+V > 0} (v_z^2 - 2v_z V) dm(v_z) =$$

$$= 2\mu L^2 \int_{-\infty}^V (v_z^2 - 2v_z V) dm(v_z) \simeq_{|V| \gg V} 2\mu L^2 \int_{-\infty}^0 (v_z^2 - 2v_z V) dm(v_z)$$

Ora, lembrando a definição de função de distribuição,

$$dm(v_z) = f(v_z) dv_z$$

donde

$$F_{\text{ant}} \approx 2\mu L^2 \int_{-\infty}^0 (v_z^2 - 2v_z V) f(v_z) dv_z =$$

$$= 2\mu L^2 \frac{1}{2} \int_{-\infty}^{+\infty} v_z^2 f(v_z) dv_z - 4\mu L^2 V \int_{-\infty}^0 v_z f(v_z) dv_z =$$

$$= \mu m \overline{v_z^2} L^2 - 4\mu L^2 V \int_{-\infty}^0 v_z f(v_z) dv_z$$

Im que o primeiro termo é simplesmente a força de pressão exercida pelo gás numa parede quasi-estacionária (i.e., $\overline{v} \gg V$):

$$\mu m \overline{v_z^2} L^2 = \frac{1}{3} \mu m \overline{v^2} L^2 = \frac{2}{3} m \frac{1}{2} \mu \overline{v^2} L^2 \approx \frac{2}{3} m \frac{1}{2} M \overline{v^2} L^2$$

quando $m \ll M$ e, conseqüentemente, $\mu \approx m$.

A força exercida pelo gás na face posterior do satélite é calculado de forma em tudo análoga, mas a velocidade relativa é, agora, $v_z - V$, respeitante às moléculas que se movem no sentido positivo do eixo dos z 's:

$$F_{\text{post}} \approx \mu m \bar{v}_z^2 L^2 - 4 \mu L^2 V \int_0^{\infty} v_z f(v_z) dv_z$$

A força total de retardamento vem, então, com $f(-v_z) = f(v_z)$,

$$F_{\text{ret}} = F_{\text{ant}} - F_{\text{post}} \approx 8 \mu L^2 V \int_0^{\infty} v_z f(v_z) dv_z$$

Assumido uma Maxwelliana, i.e. $f(v_z) = n \left(\frac{m}{2\pi k_B T} \right)^{1/2} e^{-\frac{1}{2} \frac{mv_z^2}{k_B T}}$,

$$F_{\text{ret}} \approx 8 \mu L^2 V n \sqrt{\frac{2k_B T}{\pi m}} \int_0^{\infty} x e^{-x^2} dx =$$

$$= 4 \mu L^2 V n \sqrt{\frac{8k_B T}{\pi m}} \frac{1}{2} = 2 \mu m \bar{v} V L^2 \approx 2 \mu m \bar{v} V L^2$$

Para calcular o tempo que o satélite demora a reduzir a sua velocidade a metade:

$$M \frac{dV}{dt} = -F_{\text{net}} = -2\pi m n \bar{v} V L^2$$

$$\frac{dV}{V} = -\frac{2\pi m n \bar{v} L^2}{M} dt$$

ou

$$V(t) = V_0 e^{-\left(2\pi m n \bar{v} L^2 / M\right)t}$$

donde, para $V(t_{1/2}) = V_0/2$,

$$t_{1/2} = \frac{M \ln 2}{2\pi m n \bar{v} L^2}$$