Formulário MSF20022:

$$v_{x}(t) = \frac{dx}{dt}$$

$$a_x(t) = \frac{dv_x}{dt} = \frac{d^2x}{dt^2}$$

$$v_{x}(t+\delta t) = v_{x}(t) + \frac{dv_{x}}{dt}\Big|_{t} \delta t + \frac{1}{2} \frac{d^{2}v_{x}}{dt^{2}}\Big|_{t} \delta t^{2} + \frac{1}{3!} \frac{d^{3}v_{x}}{dt^{3}}\Big|_{t} \delta t^{3} + \sigma(\delta t^{4})$$

$$\vec{F} = m \vec{a}$$

$$W = \int_{C} \vec{F} \cdot d\vec{r} = \int_{t_{0}}^{t_{1}} \vec{F} \cdot \vec{v} \, dt = \frac{1}{2} m \, |\vec{v}_{1}|^{2} - \frac{1}{2} m \, |\vec{v}_{0}|^{2} \qquad \int_{C} \vec{F}^{(conservativa)} \cdot d\vec{r} = E_{p0} - E_{p1}$$

$$\int_{C} \vec{F}^{(conservativa)} \cdot d\vec{r} = E_{p0} - E_{p1}$$

$$\vec{F}_{res} = -m \, D |\vec{v}| \vec{v}$$

$$ec{F}_{res} = -rac{\mathcal{C}_{res}}{2} A
ho_{ar} |ec{v}| ec{v} \qquad \left| ec{F}_{rol}
ight| = \mu \left| ec{N}
ight|$$

$$|\vec{F}_{rol}| = \mu |\vec{N}|$$

$$\vec{F}_{Magnus} = \frac{1}{2} A \, \rho_{ar} \, r \, \vec{\omega} \times \vec{v} \quad \vec{F}_{grav} = -G \, \frac{m \, M}{|\vec{r}|^2} \, \frac{\vec{r}}{|\vec{r}|} \qquad \qquad \vec{F}_{elástica} = -k \, \vec{r}$$

$$\vec{F}_{grav} = -G \frac{m M}{|\vec{r}|^2} \frac{\vec{r}}{|\vec{r}|}$$

$$\vec{F}_{el\acute{a}stica} = -k \ \vec{r}$$

$$\vec{F}_{elet} = -k_e \frac{q \, Q}{|\vec{r}|^2} \frac{\vec{r}}{|\vec{r}|} \qquad \qquad \vec{F}_{elet} = q \vec{E}_{elet}$$

$$E_p = \frac{1}{2}k x^2$$

$$E_p = m g y$$
 $E_p = \frac{1}{2} k x^2$ $E_p = -G \frac{m M}{|\vec{r}|}$

$$P_{\alpha} = \vec{F} \cdot \vec{v}$$

 $F_{x} = -\frac{dE_{p}}{dx}$

$$\int_{t_0}^{t_1} \vec{F}(t) \ dt = \vec{p}_1 - \vec{p}_0$$

$$\sum \vec{F}^{ext} = \frac{d\vec{P}}{dt}$$

$$x(t) = A \cos(\omega t + \phi)$$

$$\omega = \sqrt{\frac{K}{M}} \qquad E = \frac{1}{2}k A^2$$

$$E = \frac{1}{2}k A^2$$

$$E_p(x) = E_p(x_{min}) + \frac{dE_p}{dx}\Big|_{x_{min}} \delta x + \frac{1}{2} \frac{d^2 E_p}{dx^2}\Big|_{x_{min}} \delta x^2 + \frac{1}{3!} \frac{d^3 E_p}{dx^3}\Big|_{x_{min}} \delta x^3 + \sigma(\delta x^4)$$

$$x(t) = \frac{a_0}{2} + a_1 \cos(\omega t) + b_1 \sin(\omega t) + a_2 \cos(2\omega t) + b_2 \sin(2\omega t) + \cdots$$

$$a_n = \frac{2}{T} \int_t^{t+T} f(t) \cos(n\omega t) dt,$$

$$a_n = \frac{2}{T} \int_t^{t+T} f(t) \cos(n\omega t) dt$$
, $n = 0, 1, 2, \dots$ $b_n = \frac{2}{T} \int_t^{t+T} f(t) \sin(n\omega t) dt$, $n = 1, 2, \dots$

$$n=1, 2, \cdots$$

$$x(t) = A e^{-\frac{b}{2m}t} \cos(\omega t + \phi) \qquad \omega = \sqrt{\omega_0^2 - \left(\frac{b}{2m}\right)^2}$$

$$\omega = \sqrt{\omega_0^2 - \left(\frac{b}{2m}\right)^2}$$

$$A(\omega_f) = \frac{\frac{F_0}{m}}{\sqrt{\left(\omega_f^2 - \omega_0^2\right)^2 + \left(\frac{b\omega_f}{m}\right)^2}}$$

$$y(x,t) = A \operatorname{sen}(kx - \omega t + \phi)$$

Grandezas físicas e conversões:

Grandezas matemáticas e Transformações Trigonométricas:

$$e = 2,71828183 \pi = 3,14159265$$

$$sen (-x) = -sen (x) sen (\pi - x) = sen (x) sen \left(x \pm \frac{\pi}{2}\right) = \pm \cos(x)$$

$$cos(-x) = +\cos(x) cos \left(x \pm \frac{\pi}{2}\right) = \mp sen (x)$$

$$sen (x \pm y) = \sin x \cos y \pm \cos x \sin y cos (x \pm y) = \cos x \cos y \mp sen x \sin y$$

$$sin x \cos y = \frac{1}{2} \left[sen (x + y) + sen (x - y) \right]$$

$$cos x \sin y = \frac{1}{2} \left[sen (x + y) - sen (x - y) \right]$$

$$sin x \sin y = \frac{1}{2} \left[cos (x - y) - cos (x + y) \right]$$

$$cos x \cos y = \frac{1}{2} \left[cos (x - y) + cos (x + y) \right]$$

$$sen^2 x = \frac{1}{2} - \frac{1}{2} cos 2x cos^2 x = \frac{1}{2} + \frac{1}{2} cos 2x$$

$$sen x \pm sen y = 2 cos \left(\frac{x + y}{2}\right) cos \left(\frac{x - y}{2}\right) cos x - cos y = 2 sen \left(\frac{x + y}{2}\right) sen \left(\frac{x - y}{2}\right)$$

$$cos x - cos y = 2 sen \left(\frac{x + y}{2}\right) sen \left(\frac{x - y}{2}\right)$$

Tabela 4A.1 Sistema Astronómico de unidades

Grandeza	Símbolo	Definição	Valor no SI	Conversão do SI
Massa	M	Massa do Sol	$1,989 \times 10^{30} \text{ kg}$	$1 \text{ kg} = 5,028 \times 10^{-31} \text{M}$
Distância	AU	Distância média da Terra ao Sol	1,498 x 10 ¹¹ m	$1 \text{ m} = 6,676 \times 10^{-12}$ AU
Tempo	ano	Período da Terra em volta do Sol	$3,15\times10^7$ s	$1 \text{ s} = 3,17 \times 10^{-8} \text{ ano}$

Neste sistema, a constante de gravitação é
$$G = 6,67 \times 10^{11} \frac{(6,676 \times 10^{-12} \text{ AU})^3}{(5,028 \times 10^{-31} \, M)(3,17 \times 10^{-8} \, \text{ano})^2} = 4\pi^2 \, \text{AU}^3/\text{M ano}^2,$$
 a unidade de energia é $5.50 \times 10^{38} \, \text{J}$ e a unidade de velocidade é 4718.48 m/s

Tabela 4A.2. Dados experimentais do sistema solar.

	Massa	Período sideral	Distância média		Excentricidade	Inclinação
	(kg)	(1 ano=365,24 dias)	ao Sol			eclíptica
			(semi-eixo maior)			(grau)
			(10 ¹¹ m)	(AU)		
Mercúrio	3,301 ×10 ²³	0,2408	0,5791	0,3871	0,2056	7,004
Vénus	4,669 ×10 ²⁴	0,6151	1,082	0,723	0,0068	3,394
Terra	5,978 ×10 ²⁴	1	1,496	1	0,0167	0
Marte	6,420 ×10 ²³	1,881	2,279	1,523	0,0934	1,850
Júpiter	1,899 ×10 ²⁷	11,86	7,783	5,203	0,0481	1,306
Saturno	5,685 ×10 ²⁶	29,46	14,27	9,54	0,0533	2,489
Urano	8,686×10 ²⁵	84,02	28,69	19,18	0,0507	0,773
Neptuno	1,025 ×10 ²⁶	164,8	44,98	30,07	0,0040	1,773
Sol	$1,989 \times 10^{30}$					
Lua	7,353 ×10 ²²		384 400		0,055	5,144
			km à Terra			
Plutão	5 ×10 ²³	248	59,00	39,44	0,2533	17,142