

# Ecuación General de Movimiento

Alejandro A. Torassa

Licencia Creative Commons Atribución 3.0  
(2013) Buenos Aires, Argentina  
atorassa@gmail.com

## Resumen

En mecánica clásica, este trabajo presenta una ecuación general de movimiento, que puede ser aplicada en cualquier sistema de referencia (rotante o no rotante) (inercial o no inercial) sin necesidad de introducir fuerzas ficticias.

## Introducción

La ecuación general de movimiento es una ecuación de transformación entre un sistema de referencia  $S$  y un sistema de referencia no cinético  $\check{S}$ .

Según este trabajo, un observador  $S$  utiliza un sistema de referencia  $S$  y un sistema de referencia no cinético  $\check{S}$ .

La posición no cinética  $\check{\mathbf{r}}_a$ , la velocidad no cinética  $\check{\mathbf{v}}_a$  y la aceleración no cinética  $\check{\mathbf{a}}_a$  de una partícula  $A$  de masa  $m_a$  respecto a un sistema de referencia no cinético  $\check{S}$ , están dadas por:

$$\check{\mathbf{r}}_a = \int \int (\mathbf{F}_a/m_a) dt dt$$

$$\check{\mathbf{v}}_a = \int (\mathbf{F}_a/m_a) dt$$

$$\check{\mathbf{a}}_a = (\mathbf{F}_a/m_a)$$

donde  $\mathbf{F}_a$  es la fuerza resultante que actúa sobre la partícula  $A$ .

La velocidad angular no cinética  $\check{\omega}_S$  y la aceleración angular no cinética  $\check{\alpha}_S$  de un sistema de referencia  $S$  fijo a una partícula  $S$  respecto a un sistema de referencia no cinético  $\check{S}$ , están dadas por:

$$\check{\omega}_S = |(\mathbf{F}_1/m_s - \mathbf{F}_0/m_s)/(\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_0)|^{1/2}$$

$$\check{\alpha}_S = d(\check{\omega}_S)/dt$$

donde  $\mathbf{F}_1$  es la fuerza resultante que actúa sobre el sistema de referencia  $S$  en un punto  $1$ ,  $\mathbf{F}_0$  es la fuerza resultante que actúa sobre el sistema de referencia  $S$  en un punto  $0$ ,  $\mathbf{r}_1$  es la posición del punto  $1$  respecto al sistema de referencia  $S$  (el punto  $1$  no pertenece al eje de rotación)  $\mathbf{r}_0$  es la posición del punto  $0$  respecto al sistema de referencia  $S$  (el punto  $0$  es el centro de masa de la partícula  $S$  y el origen del sistema de referencia  $S$ ) y  $m_s$  es la masa de la partícula  $S$  ( $\check{\omega}_S$  es colineal con el eje de rotación)

## Ecuación General de Movimiento

La ecuación general de movimiento para dos partículas A y B respecto a un observador S es:

$$m_a m_b (\mathbf{r}_a - \mathbf{r}_b) - m_a m_b (\check{\mathbf{r}}_a - \check{\mathbf{r}}_b) = 0$$

donde  $m_a$  y  $m_b$  son las masas de las partículas A y B,  $\mathbf{r}_a$  y  $\mathbf{r}_b$  son las posiciones de las partículas A y B,  $\check{\mathbf{r}}_a$  y  $\check{\mathbf{r}}_b$  son las posiciones no cinéticas de las partículas A y B.

Derivando la ecuación anterior con respecto al tiempo, se obtiene:

$$m_a m_b [(\mathbf{v}_a - \mathbf{v}_b) + \check{\omega}_S \times (\mathbf{r}_a - \mathbf{r}_b)] - m_a m_b (\check{\mathbf{v}}_a - \check{\mathbf{v}}_b) = 0$$

Derivando nuevamente con respecto al tiempo, se obtiene:

$$m_a m_b [(\mathbf{a}_a - \mathbf{a}_b) + 2\check{\omega}_S \times (\mathbf{v}_a - \mathbf{v}_b) + \check{\omega}_S \times (\check{\omega}_S \times (\mathbf{r}_a - \mathbf{r}_b)) + \check{\alpha}_S \times (\mathbf{r}_a - \mathbf{r}_b)] - m_a m_b (\check{\mathbf{a}}_a - \check{\mathbf{a}}_b) = 0$$

### Sistema de Referencia

Aplicando la ecuación anterior a dos partículas A y S, se tiene:

$$m_a m_s [(\mathbf{a}_a - \mathbf{a}_s) + 2\check{\omega}_S \times (\mathbf{v}_a - \mathbf{v}_s) + \check{\omega}_S \times (\check{\omega}_S \times (\mathbf{r}_a - \mathbf{r}_s)) + \check{\alpha}_S \times (\mathbf{r}_a - \mathbf{r}_s)] - m_a m_s (\check{\mathbf{a}}_a - \check{\mathbf{a}}_s) = 0$$

Si dividimos por  $m_s$  y el sistema de referencia S fijo a la partícula S ( $\mathbf{r}_s = 0, \mathbf{v}_s = 0$  y  $\mathbf{a}_s = 0$ ) es rotante respecto al sistema de referencia no cinético  $\check{S}$  ( $\check{\omega}_S \neq 0$ ), entonces se obtiene:

$$m_a [\mathbf{a}_a + 2\check{\omega}_S \times \mathbf{v}_a + \check{\omega}_S \times (\check{\omega}_S \times \mathbf{r}_a) + \check{\alpha}_S \times \mathbf{r}_a] - m_a (\check{\mathbf{a}}_a - \check{\mathbf{a}}_s) = 0$$

Si el sistema de referencia S es no rotante respecto al sistema de referencia no cinético  $\check{S}$  ( $\check{\omega}_S = 0$ ), entonces se obtiene:

$$m_a \mathbf{a}_a - m_a (\check{\mathbf{a}}_a - \check{\mathbf{a}}_s) = 0$$

Si el sistema de referencia S es inercial respecto al sistema de referencia no cinético  $\check{S}$  ( $\check{\omega}_S = 0$  y  $\check{\mathbf{a}}_s = 0$ ), entonces se obtiene:

$$m_a \mathbf{a}_a - m_a \check{\mathbf{a}}_a = 0$$

o sea:

$$m_a \mathbf{a}_a - \mathbf{F}_a = 0$$

donde esta ecuación es la segunda ley de Newton.

## Ecuación de Movimiento

Desde la ecuación general de movimiento se deduce que la aceleración  $\mathbf{a}_a$  de una partícula A de masa  $m_a$  respecto a un sistema de referencia S fijo a una partícula S de masa  $m_s$ , está dada por:

$$\mathbf{a}_a = \frac{\mathbf{F}_a}{m_a} - 2\ddot{\omega}_S \times \mathbf{v}_a - \frac{\mathbf{F}_S^a}{m_s}$$

donde  $\mathbf{F}_S^a$  es la fuerza resultante que actúa sobre el sistema de referencia S en el punto A ( $\mathbf{r}_a$ )

Este trabajo considera que el principio de inercia es falso. Por lo tanto, en este trabajo no hay ninguna necesidad de introducir fuerzas ficticias.

## Posición Universal

Aplicando la ecuación general de movimiento a una partícula A de masa  $m_a$  y al centro de masa del universo de masa  $m_{cm}$ , se tiene:

$$m_a m_{cm} (\mathbf{r}_a - \mathbf{r}_{cm}) - m_a m_{cm} (\ddot{\mathbf{r}}_a - \ddot{\mathbf{r}}_{cm}) = 0$$

Dividiendo por  $m_{cm}$  y considerando que  $\ddot{\mathbf{r}}_{cm}$  es siempre cero, entonces se obtiene:

$$m_a (\mathbf{r}_a - \mathbf{r}_{cm}) - m_a \ddot{\mathbf{r}}_a = 0$$

o sea:

$$m_a \mathbf{r}_a^{cm} - \int \int \mathbf{F}_a dt dt = 0$$

donde  $\mathbf{r}_a^{cm}$  es la posición de la partícula A respecto al centro de masa del universo.

## Principio General

Desde la ecuación general de movimiento se deduce que la posición total  $\mathring{\mathbf{R}}_{ij}$  de un sistema de bipartículas de masa  $M_{ij}$  ( $M_{ij} = \sum_i \sum_{j>i} m_i m_j$ ), está dada por:

$$\mathring{\mathbf{R}}_{ij} = \sum_i \sum_{j>i} \frac{m_i m_j}{M_{ij}} [(\mathbf{r}_i - \mathbf{r}_j) - (\ddot{\mathbf{r}}_i - \ddot{\mathbf{r}}_j)] = 0$$

Desde la ecuación general de movimiento se deduce que la posición total  $\mathring{\mathbf{R}}_i$  de un sistema de partículas de masa  $M_i$  ( $M_i = \sum_i m_i$ ) respecto a un observador S fijo a una partícula S, está dada por:

$$\mathring{\mathbf{R}}_i = \sum_i \frac{m_i}{M_i} [(\mathbf{r}_i - \mathbf{r}_s) - (\ddot{\mathbf{r}}_i - \ddot{\mathbf{r}}_s)] = 0$$

Por lo tanto, la posición total  $\mathring{\mathbf{R}}_{ij}$  de un sistema de bipartículas y la posición total  $\mathring{\mathbf{R}}_i$  de un sistema de partículas están siempre en equilibrio.

## Fuerza Cinética

La fuerza cinética  $\mathbf{F}_C$  ejercida sobre una partícula A de masa  $m_a$  por otra partícula B de masa  $m_b$  respecto a un observador S, está dada por:

$$\mathbf{F}_C = \frac{m_a m_b}{m_{cm}} [(\mathbf{a}_a - \mathbf{a}_b) + 2\dot{\omega}_S \times (\mathbf{v}_a - \mathbf{v}_b) + \ddot{\omega}_S \times (\dot{\omega}_S \times (\mathbf{r}_a - \mathbf{r}_b)) + \check{\alpha}_S \times (\mathbf{r}_a - \mathbf{r}_b)]$$

donde  $m_{cm}$  es la masa del centro de masa del universo.

Desde la ecuación anterior se deduce que la fuerza cinética resultante  $\mathbf{F}_{C_a}$  que actúa sobre una partícula A de masa  $m_a$ , está dada por:

$$\mathbf{F}_{C_a} = m_a [(\mathbf{a}_a - \mathbf{a}_{cm}) + 2\dot{\omega}_S \times (\mathbf{v}_a - \mathbf{v}_{cm}) + \ddot{\omega}_S \times (\dot{\omega}_S \times (\mathbf{r}_a - \mathbf{r}_{cm})) + \check{\alpha}_S \times (\mathbf{r}_a - \mathbf{r}_{cm})]$$

donde  $\mathbf{r}_{cm}$ ,  $\mathbf{v}_{cm}$  y  $\mathbf{a}_{cm}$  son la posición, la velocidad y la aceleración del centro de masa del universo.

La fuerza cinética resultante  $\mathbf{F}_{C_{ab}}$  y la fuerza no cinética resultante  $\mathbf{F}_{N_{ab}}$ , ambas actuando sobre una bipartícula AB de masa  $m_a m_b$ , están dadas por:

$$\mathbf{F}_{C_{ab}} = m_a m_b (\mathbf{F}_{C_a} / m_a - \mathbf{F}_{C_b} / m_b)$$

$$\mathbf{F}_{N_{ab}} = m_a m_b (\mathbf{F}_{N_a} / m_a - \mathbf{F}_{N_b} / m_b)$$

→

$$\mathbf{F}_{C_{ab}} = m_a m_b [(\mathbf{a}_a - \mathbf{a}_b) + 2\dot{\omega}_S \times (\mathbf{v}_a - \mathbf{v}_b) + \ddot{\omega}_S \times (\dot{\omega}_S \times (\mathbf{r}_a - \mathbf{r}_b)) + \check{\alpha}_S \times (\mathbf{r}_a - \mathbf{r}_b)]$$

$$\mathbf{F}_{N_{ab}} = m_a m_b (\check{\mathbf{a}}_a - \check{\mathbf{a}}_b)$$

→

$$\mathbf{F}_{C_{ab}} - \mathbf{F}_{N_{ab}} = 0$$

→

$$\mathring{\mathbf{F}}_{ab} = 0$$

Por lo tanto:

La aceleración cinética  $[d^2(\mathbf{r}_a - \mathbf{r}_b)/dt^2]_S$  de una bipartícula AB está relacionada con la fuerza cinética.

La aceleración no cinética  $[d^2(\check{\mathbf{r}}_a - \check{\mathbf{r}}_b)/dt^2]_S$  de una bipartícula AB está relacionada con las fuerzas no cinéticas (fuerza gravitatoria, fuerza electromagnética, etc.)

La fuerza total  $\mathring{\mathbf{F}}_{ab}$  que actúa sobre una bipartícula AB está siempre en equilibrio.

## Apéndice

Desde el principio general se obtienen las siguientes ecuaciones:

12 ecuaciones para una bipartícula AB respecto a un observador S:

$$\frac{1}{x} \left[ (\mathbf{r}_a - \mathbf{r}_b)^y \times \left[ \frac{d^z(\mathbf{r}_a - \mathbf{r}_b)}{dt^z} \right]_{\S} \right]^x - \frac{1}{x} \left[ (\check{\mathbf{r}}_a - \check{\mathbf{r}}_b)^y \times \left[ \frac{d^z(\check{\mathbf{r}}_a - \check{\mathbf{r}}_b)}{dt^z} \right]_{\S} \right]^x = 0$$

12 ecuaciones para una partícula A respecto a un observador S fijo a una partícula S:

$$\frac{1}{x} \left[ (\mathbf{r}_a - \mathbf{r}_s)^y \times \left[ \frac{d^z(\mathbf{r}_a - \mathbf{r}_s)}{dt^z} \right]_{\S} \right]^x - \frac{1}{x} \left[ (\check{\mathbf{r}}_a - \check{\mathbf{r}}_s)^y \times \left[ \frac{d^z(\check{\mathbf{r}}_a - \check{\mathbf{r}}_s)}{dt^z} \right]_{\S} \right]^x = 0$$

Donde:

$x$  toma el valor 1 ó 2 (1 ecuación vectorial y 2 ecuación escalar)

$y$  toma el valor 0 ó 1 (0 ecuación lineal y 1 ecuación angular)

$z$  toma el valor 0 ó 1 ó 2 (0 ecuación posición, 1 ecuación velocidad y 2 ecuación aceleración)

Observaciones:

$\mathbf{r}_s = 0$ ,  $\mathbf{v}_s = 0$  y  $\mathbf{a}_s = 0$  respecto al sistema de referencia S.

Si  $y$  toma el valor 0 entonces el símbolo  $\times$  debe ser eliminado de la ecuación.

$[d^z(\dots)/dt^z]_{\S}$  indica  $z$ -ésima derivada temporal respecto al sistema de referencia no cinético  $\S$ .

Por otra parte, estas 24 ecuaciones serían válidas incluso si la tercera ley de Newton fuera falsa.

## Bibliografía

**A. Einstein**, Sobre la Teoría de la Relatividad Especial y General.

**E. Mach**, La Ciencia de la Mecánica.

**R. Resnick y D. Halliday**, Física.

**J. Kane y M. Sternheim**, Física.

**H. Goldstein**, Mecánica Clásica.

**L. Landau y E. Lifshitz**, Mecánica.