

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 dinámico \check{S} .

Según este trabajo, un observador S utiliza un sistema de referencia S y un sistema de referencia dinámico \check{S} .

La posición dinámica $\check{\mathbf{r}}_a$, la velocidad dinámica $\check{\mathbf{v}}_a$ y la aceleración dinámica $\check{\mathbf{a}}_a$ de una partícula A de masa m_a respecto a un sistema de referencia dinámico \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 dinámica $\check{\omega}_S$ y la aceleración angular dinámica $\check{\alpha}_S$ de un sistema de referencia S fijo a una partícula S respecto a un sistema de referencia dinámico \check{S} , están dadas por:

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

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

donde \mathbf{F}_0 y \mathbf{F}_1 son las fuerzas resultantes que actúan sobre el sistema de referencia S en los puntos 0 y 1 , \mathbf{r}_0 y \mathbf{r}_1 son las posiciones de los puntos 0 y 1 respecto al sistema de referencia S y m_s es la masa de la partícula S (el punto 0 es el origen del sistema de referencia S y el centro de masa de la partícula S) (el punto 0 pertenece al eje de rotación dinámica y el segmento 01 es perpendicular al eje de rotación dinámica) (el vector $\check{\omega}_S$ es colineal con el eje de rotación dinámica)

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 dinámicas 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 dinámico \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 dinámico \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 dinámico \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:

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

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 la primera y segunda ley de Newton son falsas. 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:

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

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

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

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 $\check{\mathbf{R}}_{ij}$ de un sistema de bipartículas de masa M_{ij} ($M_{ij} = \sum_i \sum_{j>i} m_i m_j$), está dada por:

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

Desde la ecuación general de movimiento se deduce que la posición total $\check{\mathbf{R}}_i$ 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:

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

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

Fuerza Cinética

La fuerza cinética $\mathbf{FK}_{a|b}$ 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:

$$\mathbf{FK}_{a|b} = \frac{m_a m_b}{m_{cm}} [(\mathbf{a}_a - \mathbf{a}_b) + 2\check{\omega}_S \times (\mathbf{v}_a - \mathbf{v}_b) + \check{\omega}_S \times (\check{\omega}_S \times (\mathbf{r}_a - \mathbf{r}_b)) + \check{\alpha}_S \times (\mathbf{r}_a - \mathbf{r}_b)]$$

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

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

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

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{FK}_{ab} y la fuerza dinámica resultante \mathbf{FD}_{ab} , ambas actuando sobre una bipartícula AB de masa $m_a m_b$, están dadas por:

$$\mathbf{FK}_{ab} = m_a m_b (\mathbf{FK}_a / m_a - \mathbf{FK}_b / m_b)$$

$$\mathbf{FD}_{ab} = m_a m_b (\mathbf{FD}_a / m_a - \mathbf{FD}_b / m_b)$$

→

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

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

→

$$\mathbf{FK}_{ab} - \mathbf{FD}_{ab} = 0$$

→

$$\mathbf{FT}_{ab} = 0$$

Por lo tanto:

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

La aceleración dinámica $[d^2(\check{\mathbf{r}}_a - \check{\mathbf{r}}_b)/dt^2]_{\check{S}}$ de una bipartícula AB está relacionada con las fuerzas dinámicas (fuerza gravitatoria, fuerza electromagnética, etc.)

La fuerza total \mathbf{FT}_{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 dinámico \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.