Intensidad del campo gravitatorio en el punto 2 creado por una masa colocada en el punto 1	$\vec{g}_2 = -G\dfrac{m_1}{r_{12}^2}\vec{u}_{12}$	$\vec{g}_2 = -G\dfrac{m_1}{r_{12}^3}\vec{r}_{12}$
Ley de Newton Fuerza sobre una masa m_2 en presencia de otra masa m_1	$\vec{F}_2 = -G\dfrac{m_1\, m_2}{r_{12}^2}\vec{u}_{12}$	$\vec{F}_2 = -G\dfrac{m_1\, m_2}{r_{12}^3}\vec{r}_{12}$
Fuerza sobre una masa en un campo gravitatorio	$\vec{F} = m\,\vec{g}$	
Potencial gravitatorio	$V_g = -G\dfrac{M}{r}$	
Energía potencial gravitatoria	$E_P = -G\dfrac{m_1\, m_2}{r}$, $E_P = m\,V_g$	
Energía cinética	$E_C = \dfrac{1}{2}m\,v^2$	
Velocidad de escape desde la superficie de un planeta de masa M y radio r	$v_E = \sqrt{\dfrac{2GM}{r}}$	
Trabajo del campo para mover una masa m desde un punto A hasta un punto B.	$W = -\Delta E_P$ $W = -m\,(V_B - V_A)$	$W = m\,(V_A - V_B)$
Órbitas M = Masa del objeto central m = Masa del satélite	$v^2 = \dfrac{G\,M}{r}$ $T = \dfrac{2\,\pi\,r}{v}$ Tercera Ley de Kepler: $T^2 = \dfrac{4\,\pi^2}{G\,M}r^3$ $\dfrac{T_1^2}{T_2^2} = \dfrac{r_1^3}{r_2^3}$ Energía mecánica o total: $E_M = E_c + E_P = -G\dfrac{M\,m}{2r}$	

Símbolo	Magnitud		Unidad
g	Intensidad del campo gravitatorio		N/kg = m/s^2
F	Fuerza		N
m, M	Masa		kg
r	Distancia, radio de la órbita		m
V_g	Potencial gravitatorio		J/kg
E_M, E_c, E_P	Energía mecánica, cinética, potencial		J
W	Trabajo		J
v	Velocidad		m/s
T	Periodo orbital		s
G	Constante de Gravitación Universal	$= 6{,}673 \times 10^{-11}$	N·m^2/kg^2
$\vec{u}_{12}$	Vector unitario.		