

太陽の質量 M_{\odot} にも比例するといえるので、係数 G と M_{\odot} を用いる

ことで、 F は $F = -GM_{\odot}M \frac{1}{r^2}$ と表すことができる。これは

万有引力である。

太陽から見た惑星の位置ベクトル \mathbf{r} をとておくと、質量 M の惑星の

受ける力のベクトル \mathbf{F} は $\mathbf{F} = -\frac{MH}{r^2} \frac{\mathbf{r}}{r} = -MH \frac{\mathbf{r}}{r^3}$ ($H: GM_{\odot}$)

この力の成分 F_x は $F_x = -MH \frac{x}{r^3}$ として x で微分(偏微分)

$$\text{すると } \frac{\partial F_x}{\partial x} = \frac{3MHx}{r^4} \frac{\partial r}{\partial x} = -\frac{3MHx}{r^4} \frac{x}{r} = -\frac{3MHx^2}{r^5}$$

同様に F_y を x で微分すると、 $\frac{\partial F_y}{\partial x} = \frac{3MHxy}{r^5}$ となるので、

$\frac{\partial F_x}{\partial y} = \frac{\partial F_y}{\partial x}$ となり、保存力の条件を満たしている。おて万有引力は

保存力である。

○万有引力ポテンシャル U

$r = \sqrt{x^2 + y^2 + z^2}$ として、 $\frac{1}{r}$ を x について微分(偏微分)すると

$$\frac{\partial}{\partial x} \left(\frac{1}{r} \right) = \frac{\partial}{\partial x} \frac{d}{dr} r^{-\frac{1}{2}} = -\frac{x}{r^{\frac{3}{2}}} = -\frac{x}{r^3} \quad \text{と表せるので}$$

$F_x = MH \frac{\partial}{\partial x} \left(\frac{1}{r} \right)$ となる。これをベクトルで表すと

$$\mathbf{F} = -\frac{MH}{r^3} \mathbf{r} = MH \nabla \left(\frac{1}{r} \right) \quad \text{おて } \nabla \text{ の性質 } \mathbf{F} = -\nabla U(\mathbf{r})$$

$$\text{おて) } U(\mathbf{r}) = -\frac{MH}{r} = -\frac{GM_{\odot}M}{r} \quad \text{となる。}$$