

2023/10/31(火)

参考問題

太陽 (質量 M) からの万有引力を受けて運動している質量 m の天体を考える。

1. 楕円とは2つの焦点からの距離の和が一定 ($2a$) の点の集合である。楕円は一方の焦点を中心とする極座標表示にて

$$r = \frac{\ell}{1 + \varepsilon \cos \varphi}, a = \frac{\ell}{1 - \varepsilon^2}, b = \frac{\ell}{\sqrt{1 - \varepsilon^2}}$$

と表されることを示せ。 ε を離心率と呼ぶ。

2.

$$r = \frac{\ell}{1 + \cos \varphi}$$

は放物線であることを示せ。

3. 双曲線とは2つの焦点からの距離の差が一定 ($2a$) の点の集合である。双曲線は一方の焦点を中心とする極座標表示にて

$$r = \frac{\ell}{1 - \varepsilon \cos \varphi}, a = \frac{\ell}{\varepsilon^2 - 1}, b = \frac{\ell}{\sqrt{\varepsilon^2 - 1}}$$

と表されることを示せ。

4. ケプラーの第一法則 (軌道は楕円) とケプラーの第二法則 (面積速度一定) から

$$\dot{r} = \frac{h}{\ell} \varepsilon \sin \varphi, \quad \ddot{r} = \frac{h^2}{r^3} - \frac{h^2}{\ell r^2}$$

であることを示せ。(ヒント: 楕円の式を $1/r =$ の式に変換し、両辺を時間で微分、 $\dot{\varphi}$ は h/r で置き換える。 \dot{r} を時間で微分し、楕円の式を使って変形)

5. 問2の $\ddot{r} =$ の式を極座標の動径方向の運動方程式に代入することにより、惑星にかかる力が r の二乗に反比例する引力であることを示せ。
6. 近日点において、 $\dot{r} = 0$, $r_m = (h^2/GM)/(1 + \varepsilon)$ であることから、 E と ε の関係を求めよ。

課題

1. 楕円軌道の場合、

$$r = \frac{\ell}{1 + \varepsilon \cos(\varphi - \varphi_0)}, \ell = \frac{h^2}{GM}, a = \frac{\ell}{1 - \varepsilon^2}, b = \frac{\ell}{\sqrt{1 - \varepsilon^2}}$$

となる。楕円の面積 $= \pi ab$ 、面積速度 $= h/2$ であることから、周期 T は

$$T = \frac{\pi ab}{h/2}$$

とかける。 $T^2 \propto a^3$ となることを示せ。これはケプラーの第三法則である。