

(3)



満ち潮の満ち干は潮汐力に引き起こされる。潮汐力は月による地球のまわりの重力場に向心力が生じることで起きる。月の真下の海面は月に近いので強い引力を受けられ、逆に月の反対側の海面は引きつけられる力が弱い。そのため片方がより強く月に引きつけられ、海はより膨らむ。この位置では引きの潮汐力となる。このように潮汐力は力の差で生じる。

(4-3) 角運動量の大きさを L とする。

$$r = (x, y, 0), \quad v = \left(\frac{dx}{dt}, \frac{dy}{dt}, 0 \right) \text{ とする。}$$

$$\begin{aligned} L &= |r \times p| = m |r \times v| \\ &= m \left[x \frac{dy}{dt} - y \frac{dx}{dt} \right] \\ &= mr \cos \theta \left(\sin \theta \frac{dr}{dt} + r \cos \theta \frac{d\theta}{dt} \right) \\ &\quad - mr \sin \theta \left(\cos \theta \frac{dr}{dt} - r \sin \theta \frac{d\theta}{dt} \right) \\ &= mr^2 \frac{d\theta}{dt} \end{aligned}$$

(4-2) ④. $E = L$ を代入すると、

$$E = \frac{1}{2} m \left(\frac{dr}{dt} \right)^2 + \frac{1}{2} m r^2 \left(\frac{L}{mr^2} \right)^2 - \frac{GMm}{r}$$

E を用いて楕円軌道と仮定する。 $u = \frac{1}{r}$ と代入して、

$$r = \frac{1}{u}, \quad \frac{dr}{dt} = -\frac{1}{u^2} \frac{du}{dt}$$

$$E = \frac{1}{2} m \cdot \frac{1}{u^4} \left(\frac{du}{dt} \right)^2 + \frac{1}{2} \frac{L^2}{m} u^2 - GMmu$$

$$\frac{d\theta}{dt} = \frac{L}{mr^2} = \frac{L}{m} u^2, \quad \frac{du}{d\theta} = \frac{\left(\frac{du}{dt} \right)}{\left(\frac{d\theta}{dt} \right)}$$

$$\frac{du}{dt} = \frac{L}{m} u^2 \left(\frac{du}{d\theta} \right) \text{ と変換}$$

$$\begin{aligned} E &= \frac{1}{2} m \cdot \frac{1}{u^4} \cdot \frac{L^2}{m^2} u^4 \left(\frac{du}{d\theta} \right)^2 + \frac{L^2}{2m} u^2 - GMmu \\ &= \frac{L^2}{2m} \left(\frac{du}{d\theta} \right)^2 + \frac{L^2}{2m} u^2 - GMmu \end{aligned}$$

$$\frac{L^2}{2m} \left(\frac{du}{d\theta} \right)^2 + \frac{L^2}{2m} u^2 - GMmu = E$$

$$\left(\frac{du}{d\theta} \right)^2 + u^2 - \frac{2GMm^2 u}{L^2} = \frac{2mE}{L^2}$$

$$\Leftrightarrow \left(\frac{du}{d\theta} \right)^2 + \left(u - \frac{GMm^2}{L^2} \right)^2 = \frac{G^2 M^2 m^4}{L^4} \left(1 - \frac{2|E|L^2}{G^2 M^2 m^3} \right)$$

- (4-1) A. 運動量
 B. $\frac{Mm}{M+m}$
 C. 角運動量
 D. エネルギー

$$(4-2) \begin{cases} x = r \cos \theta, \\ y = r \sin \theta \end{cases}$$

$$\Rightarrow \begin{cases} \frac{dx}{dt} = \cos \theta \frac{dr}{dt} - r \sin \theta \frac{d\theta}{dt} \\ \frac{dy}{dt} = \sin \theta \frac{dr}{dt} + r \cos \theta \frac{d\theta}{dt} \end{cases} \text{ と仮定}$$

$$\frac{m}{2} (\dot{x}^2 + \dot{y}^2) - \frac{GMm}{r} = E = \text{①} \times (2)$$

$$E = \frac{m}{2} \left\{ \left(\cos \theta \frac{dr}{dt} - r \sin \theta \frac{d\theta}{dt} \right)^2 + \left(\sin \theta \frac{dr}{dt} + r \cos \theta \frac{d\theta}{dt} \right)^2 \right\} - \frac{GMm}{r}$$

$$= \frac{1}{2} m \left(\frac{dr}{dt} \right)^2 + \frac{1}{2} m r^2 \left(\frac{d\theta}{dt} \right)^2 - \frac{GMm}{r}$$

$$\therefore E = \frac{1}{2} m \left(\frac{dr}{dt} \right)^2 + \frac{1}{2} m r^2 \left(\frac{d\theta}{dt} \right)^2 - \frac{GMm}{r}$$