

# 计算物理学 (A) 第三次大作业 第 2 题

截止日期：6 月 24 日

## 1 月球引力对地球同步轨道的扰动

同步卫星的周期与地球的自转周期相同，为一个恒星日。如果不考虑月球的影响，卫星只受到地球的万有引力

$$F = \frac{GM_e m}{r^2} \quad (1)$$

其中  $r$  表示地球到卫星的距离， $M_e = 5.9736 \times 10^{24} \text{kg}$  是地球质量， $G = 6.6743 \times 10^{-11} \text{m}^3/\text{kg s}^2$  为引力常数。可以计算出卫星圆周运动的周期

$$T = \frac{2\pi r}{v} = \sqrt{\frac{4\pi^2 r^3}{GM_e}} \quad (2)$$

用周期来表示轨道半径

$$r = \left( \frac{GM_e T^2}{4\pi^2} \right)^{1/3} \quad (3)$$

将周期设置为一个恒星日， $T_s = 86164 \text{s}$ ，得到轨道半径  $r_{geo} \approx 42168 \text{km}$ 。现在我们来考虑月球的影响，首先假设月球在地球的赤道面上做圆周运动，月地距离为  $r_m = 384400 \text{km}$ ，周期为 27.32 个恒星日  $T_m = 27.32 T_s$ 。月球质量为  $7.3477 \times 10^{22} \text{kg}$ ，引力因子可写为  $GM_m = 1.2300 \times 10^{-2} GM_e$ 。由于同步卫星也位于地球的赤道面内，这简化成了一个二维问题，如图1所示，其中  $r_m$  为月地距离， $r_{sm}$  为月球到卫星的距离， $\phi$  为卫星在极坐标系下的角度。设  $\Delta_\phi(t) = \phi(t) - \phi_0(t)$ ，其中  $\phi_0$  为没有月球时卫星转过的角度，我们将考察  $\Delta_\phi(t)$  随时间的变化。

实际上，月球的轨道平面与地球的赤道面成一夹角，并由于太阳的影响，该夹角在  $25^\circ \pm 5^\circ$  浮动。我们简单地将其取为一个常数  $\alpha$ ， $\alpha = 25^\circ$ 。这一倾斜角会使得卫星的运动轨迹偏离赤道面，偏离角为  $\Theta$ ，如图所示2。

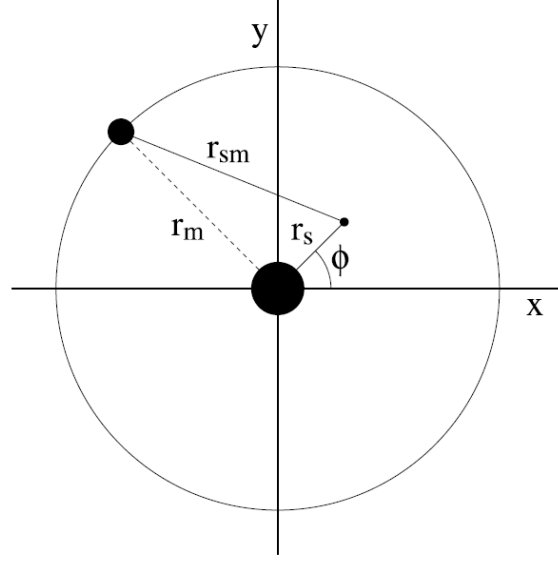


图 1: 月球、地球和卫星的二维运动平面

在程序中我们假定地球静止不动，月球稳定地在某一轨道上做周期运动，初始位置设为  $x = R_m \cos(\alpha), y = 0, z = R_m \sin(\alpha)$ ，则其运动轨迹可写为

$$\vec{r}_m = R_m \cos(\alpha) \cos(2\pi t/T_m) \vec{e}_x + R_m \sin(2\pi t/T_m) \vec{e}_y + R_m \sin(\alpha) \cos(2\pi t/T_m) \vec{e}_z \quad (4)$$

卫星在  $t = 0$  时刻位于赤道面内，且初始角  $\phi = 0$ 。卫星的周期为  $T = aT_s$ （对于同步轨道  $a = 1$ ，但可以讨论  $a \neq 1$  的情况），初始位置为  $x_0 = r(T)$ ，其中  $r(T)$  由式3确定， $y_0 = z_0 = 0$ 。由于卫星受到引力

$$\frac{\vec{F}}{m} = -\frac{GM_e}{r_s^3} \vec{r}_s - \frac{GM_m}{r_{sm}^3} \vec{r}_{sm} \quad (5)$$

求解运动微分方程得到  $r(t), \phi(t)$  和  $\Theta(t)$  随时间的变化。与没有月球的情况相比，角度变化为

$$\Delta_\phi = \phi(t) - \phi_0(t) = \phi(t) - 2\pi \frac{t}{T_s} \quad (6)$$

径向距离的变化为

$$\Delta_r(t) = r(t) - r_{\text{geo}} = r(t) - \left( \frac{GM_e T_s^2}{4\pi^2} \right)^{1/3} \quad (7)$$

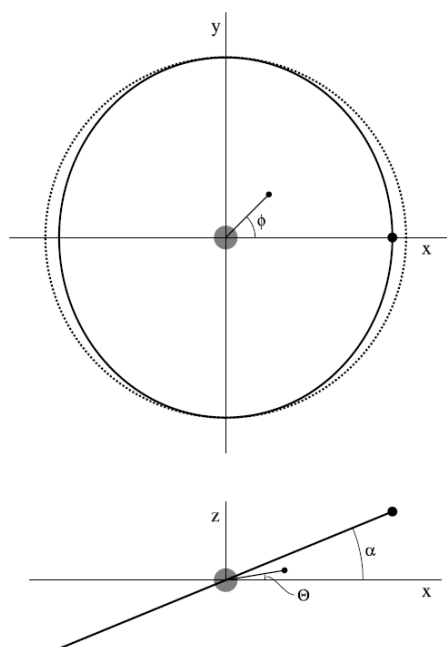


图 2: 上图为月球轨道在地球赤道面 ( $xy$  平面) 的投影, 虚线为倾斜角取为零的情况。下图是该系统的侧视图, 月球轨道的倾角  $\alpha$  取为常数, 卫星的偏离角  $\Theta$  随时间变化。

试求：

1. 假设月球位于赤道面内，即  $\alpha = 0$ ，画出月球对卫星轨道的扰动  $\Delta_r$  和  $\Delta_\phi$  随时间的变化，总的时间为 100 个恒星日。
2. 在上题的基础上，改变卫星的初始周期  $T = aT_s$ ，取  $a \neq 1$ 。调整  $a$  的大小，使得  $\Delta_\phi$  在 500 个恒星日取最小值。能否给出  $a$  取最佳值的物理解释？
3. 取  $\alpha = 25^\circ$ ，画出  $\Delta_\phi$  和  $\Theta$  随时间的变化，总的时间为 200 个恒星日。然后仿照第 2 题给出最佳的周期。