万有引力定律的发现

万有引力定律的发现是伟大科学家牛顿的重要贡献之一,牛顿在研究力学的过程中发明了微积分,又成功地在开普勒三定律的基础上运用微积分推出了万有引力定律.这一创造性的成就可以看作是历史上最著名的数学建模案例之一.

问题背景

- · 背景: 十五世纪中叶, 哥白尼提出了震惊世界的日心说, 这是科学上的一大革命。
- 当然由于历史和科学水平的限制,他的学说 免不了也包含了一些缺陷(地球围绕太阳作 圆周运动)。
- 此后, 丹麦天文学家第谷·布拉赫进行了二十年的观测并记录下十分丰富而又准确的资料。

问题背景

第谷·布拉赫的学生开普勒(Kepler)对这些资料进行了九年时间的分析计算后发现,老师的观察结果与哥白尼学说在运行周期上有8度的误差,这使他对哥白尼的圆形轨道假设产生了怀疑,他以观察结果为依据,提出了天文学上至今仍然十分著名的三条假设——Kepler三定律。

重要假设

Kepler三定律

- (1) 行星轨道是一个椭圆,太阳位于此椭圆的一个焦点上;
- (2) 行星在单位时间内扫过的面积A不变;
- (3) 行星运行周期的平方正比于椭圆长轴的三次方,比例系数不随行星而改变。

重要假设的数学表示

- 假设:
 - (1) 行星轨道方程: 椭圆极坐标方程

$$r = \frac{p}{1 + e\cos\theta}$$

$$p = \frac{b^2}{a}, \quad b^2 = a^2(1 - e^2)$$

其中a长半轴,b短半轴,e离心率;

(如果只会直角坐标方程表示那就麻烦了!)

重要假设的数学表示

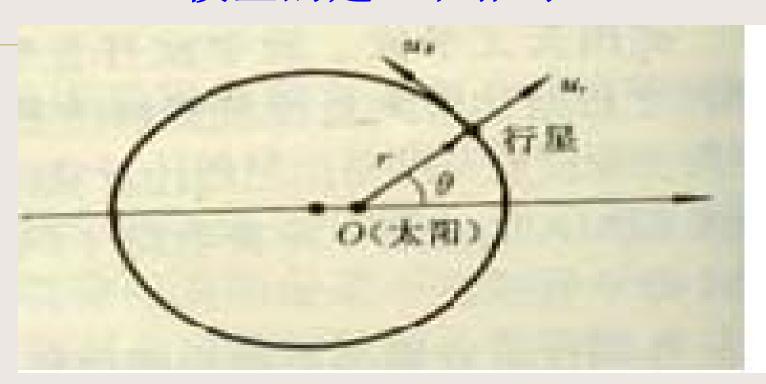
$$(2) \quad A = \frac{1}{2}r^2\dot{\theta}$$

(3)
$$T^2 = ka^3$$

k为比例系数,T为周期

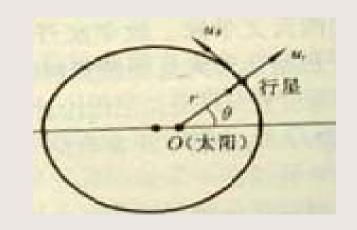
(4) 牛顿第二定律:

$$\vec{f} \propto \ddot{\vec{r}}$$



基向量
$$\begin{cases} \vec{u}_r = \cos\theta \vec{i} + \sin\theta \vec{j} \\ \vec{u}_\theta = -\sin\theta \vec{i} + \cos\theta \vec{j} \end{cases}$$

$$\begin{cases} \vec{u}_r = \cos\theta \, \vec{i} + \sin\theta \, \vec{j} \\ \vec{u}_\theta = -\sin\theta \, \vec{i} + \cos\theta \, \vec{j} \end{cases}$$



$$\vec{r} = r\vec{u}_r ,$$

$$\begin{cases} \dot{\vec{u}}_r = \dot{\theta}\vec{u}_\theta \\ \dot{\vec{u}}_\theta = -\dot{\theta}\vec{u}_r \end{cases}$$

$$\begin{cases} \vec{u}_r = \cos\theta \, \vec{i} + \sin\theta \, \vec{j} \\ \vec{u}_\theta = -\sin\theta \, \vec{i} + \cos\theta \, \vec{j} \end{cases} \qquad \vec{r} = r \vec{u}_r , \qquad \begin{cases} \dot{\vec{u}}_r = \dot{\theta} \vec{u}_\theta \\ \dot{\vec{u}}_\theta = -\dot{\theta} \vec{u}_r \end{cases}$$

行星速度
$$\dot{\vec{r}} = \dot{r}\vec{u}_r + r\dot{\vec{u}}_r = \dot{r}\vec{u}_r + r\dot{\theta}\vec{u}_\theta$$

行星加速度 $\ddot{r} = (\ddot{r} - r\dot{\theta}^2)\vec{u}_r + (r\ddot{\theta} + 2\dot{r}\dot{\theta})\vec{u}_{\theta}$

下面化简两个分量的系数

$$A = \frac{1}{2}r^{2}\dot{\theta} \Longrightarrow \begin{cases} \dot{\theta} = \frac{2A}{r^{2}} \\ \ddot{\theta} = \frac{-4A}{r^{3}}\dot{r} \end{cases}$$

$$\Rightarrow r\ddot{\theta} + 2\dot{r}\dot{\theta} = r \times \frac{-4A}{r^3}\dot{r} + 2\dot{r} \times \frac{2A}{r^2} = 0$$

可见在证,方向的分量为零!

$$A = \frac{1}{2}r^{2}\dot{\theta}, \quad r = \frac{p}{1+e\cos\theta}$$

$$\Rightarrow \dot{r} = \frac{-p}{(1+e\cos\theta)^{2}} \cdot (-e\sin\theta)\dot{\theta}$$

$$= \left(\frac{p}{1+e\cos\theta}\right)^{2}\dot{\theta}\frac{e}{p}\sin\theta = r^{2}\dot{\theta}\frac{e}{p}\sin\theta = \frac{2Ae}{p}\sin\theta$$

$$\Rightarrow \ddot{r} = \frac{2Ae}{p}\cos\theta\dot{\theta} = \frac{2A}{p} \times \frac{2A}{r^{2}}e\cos\theta = (2A)^{2}(\frac{1}{r^{3}} - \frac{1}{r^{2}p})$$

$$\Rightarrow \ddot{r} - r\dot{\theta}^{2} = (2A)^{2}(\frac{1}{r^{3}} - \frac{1}{r^{2}p}) - r\left(\frac{2A}{r^{2}}\right)^{2} = -\frac{(2A)^{2}}{p} \cdot \frac{1}{r^{2}}$$

$$T^{2} = ka^{3}, \quad p = \frac{b^{2}}{a}, \quad TA = \pi ab$$

$$\Rightarrow T^{2}A^{2} = \pi^{2}a^{2}b^{2} \Rightarrow ka^{3}A^{2} = \pi^{2}a^{2}b^{2}$$

$$\Rightarrow kA^{2} = \pi^{2}\frac{b^{2}}{a} \Rightarrow kA^{2} = \pi^{2}p$$

$$\Rightarrow -\frac{(2A)^{2}}{p} = -\frac{4\pi^{2}}{k}$$

结果和分析

$$\ddot{\vec{r}} = \frac{\pi^2}{k} \cdot \frac{1}{r^2} (-\vec{u}_r)$$

结论:作用于任一行星上的力,方向在太阳与行星的连线上,指向太阳(怎么看出来的?), 其大小与两者之间的距离平方成反比,比例系数通过实验给出。