

第四讲轨道力学的基本定律

主讲:周军

西北工业大学 精确制导与控制研究所





第四讲 轨道力学的基本定律

- 1、开普勒基本定律
- 2、万有引力定律



1、开普勒基本定律

天体运动的规律是什么? 人们一直在不断地探索。

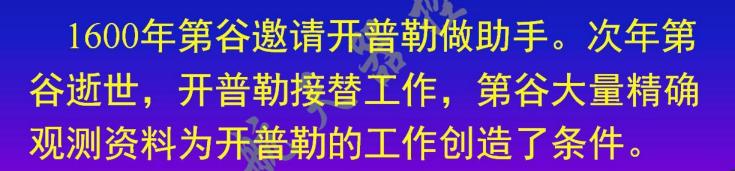




第谷·布拉赫 (Tycho Brahe) 1510年12月

14日生于丹麦一个贵族家庭。

1559年入哥本哈根大学读书, 对天文学产生兴趣。1566年在 德国攻读天文学,开始了毕生 天文研究工作。



德国天文学家约翰·开普勒(Johannes

Kepler)是第谷的学生和继承人。

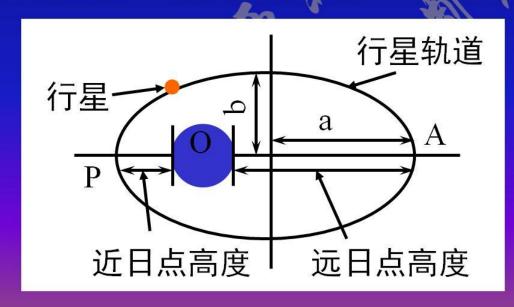
开普勒根据第谷毕生观测 留下的宝贵资料,对行星运 动进行深入研究,提出了行 星运动三定律。

他的行星运动定律"改变了整个天文学",为牛顿发现万有引力定律奠定基础。

1) 第一定律——椭圆律

每个行星沿椭圆轨道绕太阳运行,太阳位于椭圆的一个焦点上。

行星在运行过程中,离太阳的距离是变化的,离太阳最近的一点为近日点,离太阳最远的一点为近日点。



廾普勒第一定律

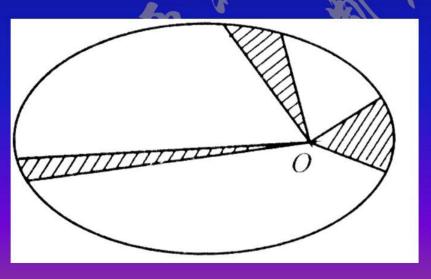


2) 第二定律——面积律

由太阳到行星的矢径在相等的时间间隔内扫过相等的面积,面积速度守恒。

可表示为:

dA/dt = 常量



开普勒第二定律

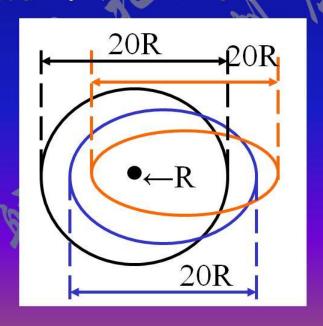


3) 第三定律——周期律

行星绕太阳公转的周期 T 的平方与椭圆 轨道的长半径 a 的立方成正比。即

$$a^{3}/T^{2}=K$$

行星椭圆轨道的长半径越大,周期就越长,而且周期仅取决于长半径。



开普勒第三定律



开普勒三大定律:

椭圆律,面积律,周期律

揭示天体运动规律, 描述行星

轨道"是什么"。

却不能回答: 行星轨道"为什

么"是这样?

牛顿: "如果说我看得远,

那是因为我站在巨人的肩上"

第谷·布拉赫、约翰·开普勒 就是托起牛顿的巨人之一。

2、万有引力定律

- 1645年,布里阿德假设,从太阳发出的力,和离太阳距离的平方成反比。
- 1666年,意大利的玻列利提出引力是距离的幂的某种函数。
- 1680年, 胡克提出了引力反比于距离的平方的假设。

• • • • •

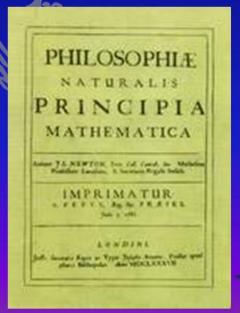


1684年5月,哈雷带着"从平方反比关系得出椭圆轨道 结果"的问题专程求助牛顿。

牛顿在《论天体运动》演 讲稿中,证明了椭圆轨道运 动的引力平方反比定律。

1687年,出版《自然哲学的数学原理》,公布了引力问题的研究成果。







万有引力定律定义:

任何两个物体间均有一个相互吸引的力, 这个力与它们的质量乘积成正比,与两物 体间距离的平方成反比。

$$\vec{F}_g = -GMm\vec{r}$$
力的大分的方向
 M

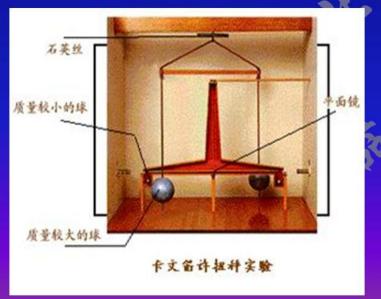
假设:物体为球对称且质量分布均匀, 把物体看作质量集中在其中心。

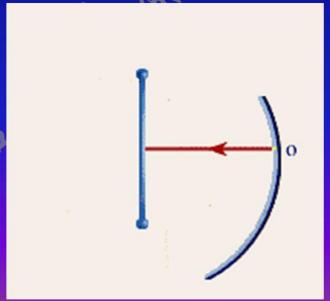
牛顿的主要贡献

- 建立微积分: 开辟了数学上的一个新纪元。
- 光学的三大贡献:白光是由各种不同颜色的光组成的;第一架反射望远镜样机;提出了光的"微粒说",与"波动"。
 说"构成了光的两大基本理论。
- 构筑力学大厦:总结了伽利略、开普勒和惠更斯等人的工作,得到了著名的万有引力定律和牛顿运动三定律。

万有引力的相关参数

卡文迪许扭矩实验:万有引力到底多大?18世纪末,英国科学家亨利·卡文迪 许决定要找出这个引力。







万有引力的相关参数

卡文迪许扭矩实验:万有引力到底多大?18世纪末,英国科学家亨利·卡文迪 许决定要找出这个引力。

测量结果惊人准确,测出万有引力参数 G=6.670×10⁻¹¹ N·m²/kg²

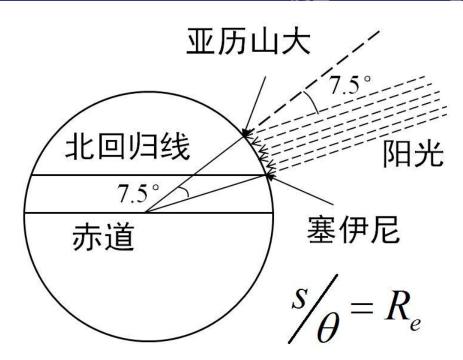
在此基础上计算地球的质量。

$$F_g = \frac{GMm}{r^2} = ma$$

地球圆周长测量

公元前三世纪,古希腊埃拉托色尼测量地球圆周长。





今天,我们知道埃拉托色尼的测量误 差仅仅在5%以内。

"最美丽"的十大物理实



最简单的仪器和设备,发现了最 根本、最单纯的科学概念。