

电动力学

第二十二讲

西安石油大学理学院
应用物理系



§ 2 推迟势

- 本节工作求解给定电荷、电流分布的达朗贝尔方程
- 达朗贝尔方程是线性方程，反映了电磁场的叠加性，因此，讨论方法为
 - 1) 首先讨论最简的情况——处在坐标原点的时变点电荷的达朗贝尔方程的解，
 - 2) 而后，通过场叠加的方法求得一般电荷电流分布的达朗贝尔方程的解

$$\nabla \cdot \vec{A} + \frac{1}{c^2} \frac{\partial \varphi}{\partial t} = 0$$

$$\nabla^2 \vec{A} - \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \vec{A}}{\partial t^2} = -\mu_0 \vec{j}$$

$$\nabla^2 \varphi - \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \varphi}{\partial t^2} = -\frac{\rho}{\epsilon_0}$$

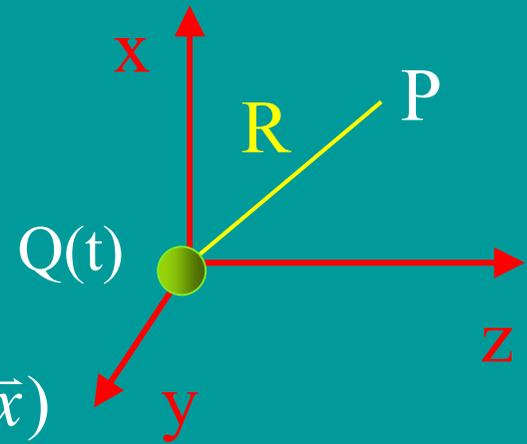


一. 达朗贝尔方程的解

1. 点源解的形式

设坐标原点处有一变化点电荷

$Q(t)$, 其电荷密度为 $\rho(\vec{x}, t) = Q(t)\delta(\vec{x})$



$$\nabla^2 \varphi - \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \varphi}{\partial t^2} = -\frac{Q(t)\delta(\vec{x})}{\epsilon_0}$$

球坐标系下

$$\frac{1}{r^2} \frac{\partial}{\partial r} \left(r^2 \frac{\partial \varphi}{\partial r} \right) - \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \varphi}{\partial t^2} = -\frac{1}{\epsilon_0} Q(t)\delta(\vec{x}) \quad \text{原点处}$$

齐次波动方程

$\varphi(r, t)$ 原点
 $= u(r, t)/r$ 以外



齐次方程的通解

$$\frac{\partial^2 u}{\partial r^2} - \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 u}{\partial t^2} = 0 \quad u(r, t) = f\left(t - \frac{r}{c}\right) + g\left(t + \frac{r}{c}\right)$$

扩大的球面波

$$\frac{1}{r^2} \frac{\partial}{\partial r} \left(r^2 \frac{\partial \varphi}{\partial r} \right) - \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \varphi}{\partial t^2} = 0 \quad \varphi(r, t) = \text{[Red Circle]} + \text{[Yellow Circle with X]}$$

收缩的球面波

$$\varphi(r, t) = \frac{f\left(t - \frac{r}{c}\right)}{r}$$



$$\nabla^2 \varphi = -\frac{\rho}{\epsilon_0} \longleftrightarrow \nabla^2 \varphi - \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \varphi}{\partial t^2} = -\frac{\rho}{\epsilon_0}$$

$$\varphi = \frac{Q}{4\pi\epsilon_0 r} \longleftrightarrow \varphi(r, t) = \frac{f\left(t - \frac{r}{c}\right)}{r}$$

可以设想，原点处变化电荷 $Q(t)$ 产生的势为

$$\varphi = \frac{Q\left(t - \frac{r}{c}\right)}{4\pi\epsilon_0 r} \quad \varphi(\vec{x}, t) = \frac{\varphi(\vec{x}', t - \frac{r}{c})}{4\pi\epsilon_0 r}$$

电荷在点 x' 上。 r 为 x' 到场点 x 的距离



2. 分布源的达朗贝尔方程解的形式

一般变化电荷
激发的标势

$$\varphi(\bar{x}, t) = \int \frac{\rho(\bar{x}', t - \frac{r}{c})}{4\pi\epsilon_0 r} dV'$$

一般变化电流
激发的矢势

$$\vec{A}(\bar{x}, t) = \int \frac{\mu_0}{4\pi} \frac{\vec{j}(\bar{x}', t - \frac{r}{c})}{r} dV'$$

$$\vec{B} = \nabla \times \vec{A} \quad \vec{E} = -\nabla \varphi - \frac{\partial \vec{A}}{\partial t}$$

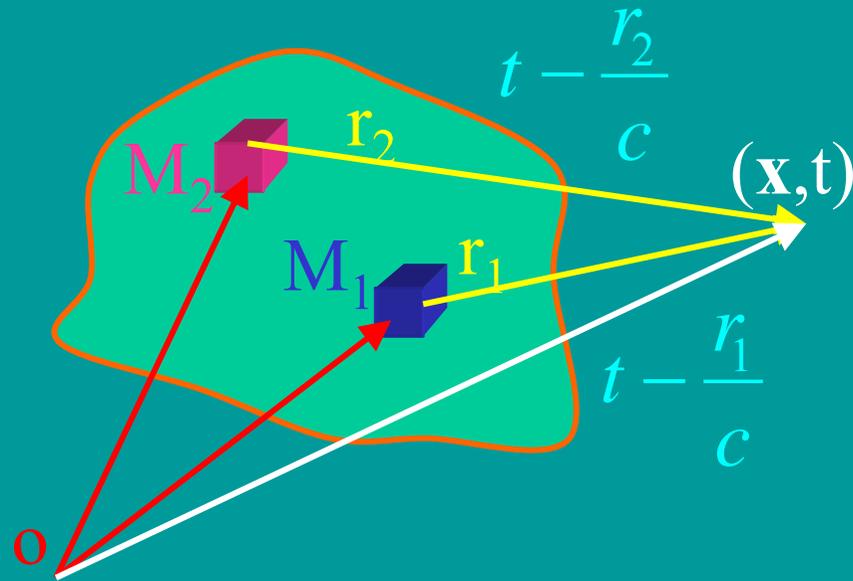
3. 达朗贝尔方程解的物理意义——推迟势

1) 场点 \mathbf{x} 处在 t 时刻的势是由 \mathbf{x}' 处的电荷电流在 $t-r/c$ 时刻的电荷，电流变化引起的



例如: 电荷电流源点 M_1 , M_2 距场点的距离分别为 r_1 , r_2 , 则 M_1 点电荷、电流 $t-r_1/c$ 时刻的值对 $\varphi(\mathbf{x},t)$ 有贡献, 而 M_2 点电荷电流 $t-r_2/c$ 时刻的值对 $\varphi(\mathbf{x},t)$ 有贡献

结论: 在 \mathbf{x} 点 t 时刻测量的电磁场是电荷电流分布在不同时刻激发的



$$\varphi(\bar{x}, t) = \int \frac{\rho(\bar{x}', t - \frac{r}{c})}{4\pi\epsilon_0 r} dV'$$

$$\vec{A}(\bar{x}, t) = \int \frac{\mu_0}{4\pi} \frac{\vec{j}(\bar{x}', t - \frac{r}{c})}{r} dV'$$



$$\varphi(\vec{x}, t) = \int \frac{\rho(\vec{x}', t - \frac{r}{c})}{4\pi\epsilon_0 r} dV' \quad \vec{A}(\vec{x}, t) = \int \frac{\mu_0}{4\pi} \frac{\vec{j}(\vec{x}', t - \frac{r}{c})}{r} dV'$$

2) 达朗贝尔方程的解还表明：电磁相互作用具有一定的传播速度，因此，达朗贝尔方程的解被称为推迟势

第六章

狭义相对论





引言

经典力学

麦克斯韦电磁场理论

热力学与经典统计理论



- 19世纪后期经典物理学三大理论体系的建立使经典物理学趋于成熟



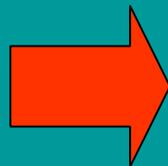
两朵乌云

被称为紫外灾难的
黑体辐射实验

关于“以太”问题的
迈克耳逊——莫雷实验

量子力学

相对论



近代物理学的理论支柱



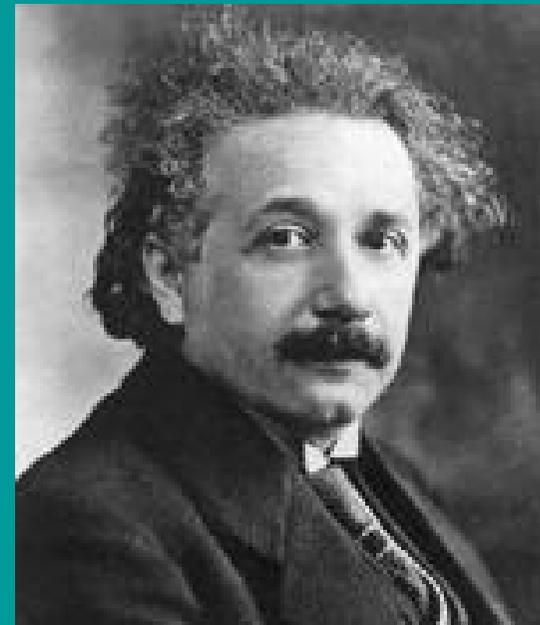
- 狭义相对论：局限于惯性系的理论
- 广义相对论：推广到一般参考系的引力场理论

❖ 爱因斯坦 —— 20世纪最伟大的物理学家。

❖ 1879年3月14日生于德国乌耳姆

❖ 1900年毕业于瑞士苏黎世联邦工业大学

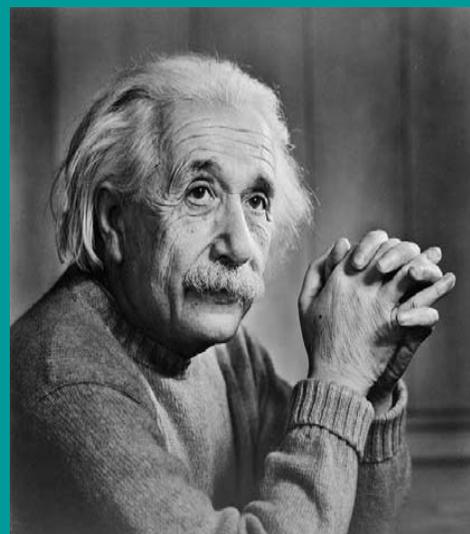
❖ 1905年建立了狭义相对论



1905年除去博士论文外，爱因斯坦连续完成了4篇重要论文，其中任何一篇，都够得上拿诺贝尔奖



- ❖ 3月，完成解释光电效应的论文，提出光子说（21年获诺贝尔物理奖）
 - ❖ 5月，完成关于布朗运动的论文，间接证明了分子的存在
 - ❖ 6月，完成题为“论运动媒质的电动力学”的论文，提出了狭义相对论
 - ❖ 9月，完成有关质能关系式的论文，指出能量等于质量乘光速的平方 $E = mc^2$
- 1909年成为大学教授
 - 1916年，发表广义相对论
 - 1923年后从事“统一场”理论研究
 - 1955年逝世，终年76岁



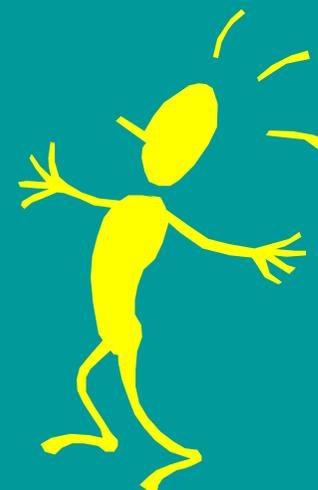


波
谱



自然界和自然界的规律隐藏在黑暗中，上帝说，‘让牛顿去吧，’于是一切成为光明

上帝说完后不久，魔鬼说，‘让爱因斯坦去吧，’于是一切又重新回到黑暗中





本章内容

1. 时空观问题——相对论的基本原理
2. 物理量的协变性和物理规律的协变性
协变性是指不同惯性坐标系中物理定律的方程式都具有相同的形式
3. 相对论电动力学
4. 相对论力学



§ 1—2 发展史及洛仑兹变换

一. 经典力学的问题

——(Galilean Principle of Relativity)

- 一切作机械运动的惯性系都是等效的，不存在特殊的惯性系
- 表述物理学定律的方程式，在从一个惯性系变换到另一个惯性系时，其形式保持不变
- 伽利略原理的时空观：时间间隔和空间距离是绝对的

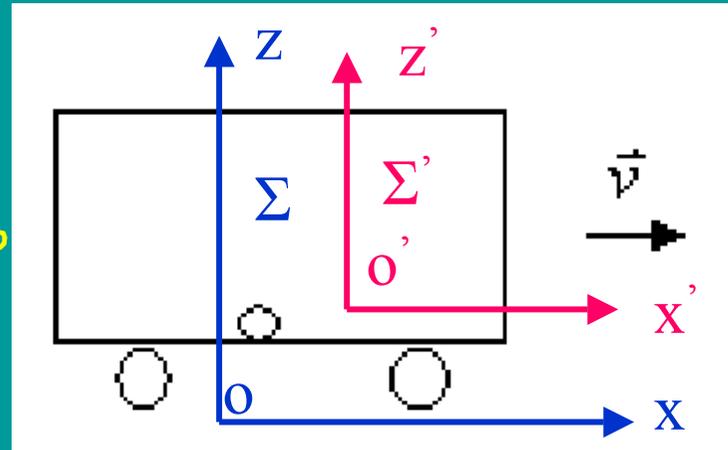
不能在一个惯性系内部做实验来确定该它相对另一惯性系的速度



伽利略变换

—— 在两个惯性系中分析描述同一物理事件(event)

例如：有一个以速度 v 匀速直线运动的小车，在小车上有一个无摩擦沿 v 方向运动的小球。描述小球的运动状态



$\Sigma: (x, y, z), t$

$\Sigma': (x', y', z'), t'$

$t=0$ 时刻，小球通过 Σ 系的原点 o ，且此时 o 和 o' 重合

$$\begin{cases} x' = x - vt \\ y' = y \\ z' = z \\ t' = t \end{cases} \iff \begin{cases} \vec{x}' = \vec{x} - \vec{v}t \\ t' = t \end{cases} \implies \boxed{\dot{\vec{x}}' = \dot{\vec{x}} - \vec{v}}$$

伽利略速度合成原理



$$\ddot{\vec{x}}' = \ddot{\vec{x}}$$



$$\vec{f}' = m\ddot{\vec{x}}' = m\ddot{\vec{x}} = \vec{f}$$

在不同惯性系中，物体的加速度是不变的

牛顿第二定律的表达式在不同惯性系中的形式一样

结论： 惯性系是等价的，不会存在一个比其他惯性系特殊的惯性参考系

$$\left\{ \begin{array}{l} x' = x - vt \\ y' = y \\ z' = z \\ t' = t \end{array} \right. \begin{array}{l} \rightarrow \\ \rightarrow \end{array} \begin{array}{l} \Delta \vec{x}' = \Delta \vec{x} \\ \Delta t' = \Delta t \end{array}$$

时间空间
互相分离

空间间隔
是绝对的

时间间隔
是绝对的





伽利略时空观的特点

- 时间和空间是分离的，时间不随空间的变化而变化，且与运动无关
- 由于时间间隔是绝对的，因此，同时也是绝对的



经典时空理论的局限性

例：设太阳光的光速为 c ，地球相对于太阳的速度为 v ，求：太阳光相对于地球的速度

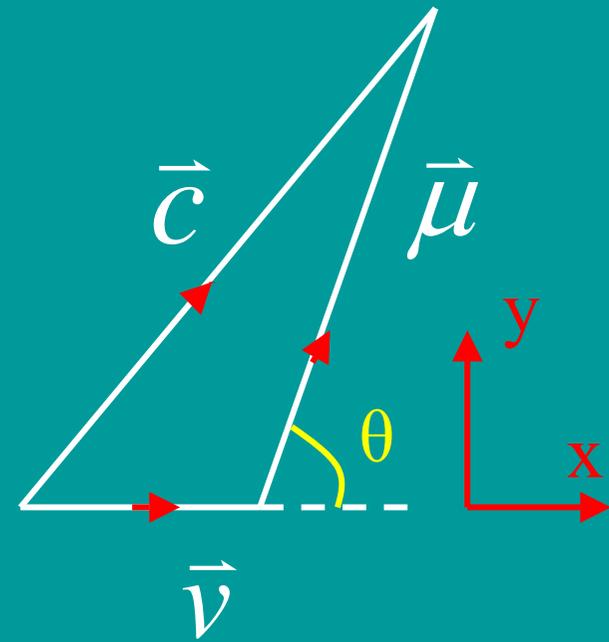
$$\vec{v}_{\text{光} \rightarrow \text{地}} + \vec{v}_{\text{地} \rightarrow \text{太阳}} = \vec{v}_{\text{光} \rightarrow \text{太阳}}$$

设光相对于地球的速度为 u

$$\vec{c} = \vec{v} + \vec{\mu} \Rightarrow c^2 = v^2 + \mu^2 - 2\mu v \cos(\pi - \theta)$$

$$\Rightarrow \mu^2 + 2\mu v \cos \theta + (v^2 - c^2) = 0$$

$$\Rightarrow u = \pm \sqrt{c^2 - v^2 \sin^2 \theta} - v \cos \theta$$





$$\bar{\mu} = (c - v)\hat{e}_x$$

$$\theta = 0$$

太阳光与地球运动同向

$$\bar{\mu} = -(c + v)\hat{e}_x$$

$$\theta = \pi$$

太阳光与地球运动反向

$$\bar{\mu} = \sqrt{c^2 - v^2}\hat{e}_y$$

$$\theta = \pi/2$$

$$\bar{\mu} = -\sqrt{c^2 - v^2}\hat{e}_y$$

$$\theta = 3\pi/2$$

结论：太阳光相对于地球的速度与地球的运动速度有关，也就是说在不同参考系中，太阳光的速度是不一样的



麦氏
方程
组

$$\nabla^2 \vec{E} - \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \vec{E}}{\partial t^2} = 0 \Rightarrow c = \frac{1}{\sqrt{\mu_0 \epsilon_0}}$$

结论：
光速
只有
一个

在伽利略变换下，麦氏方程组无法保持相同的形式



“以太”概念

“以太”：能传播光的某种弹性介质

- 充满宇宙，透明而密度很小
- 具有高弹性。应是一种固体
- 它只在牛顿绝对时空中静止不动

Maxwell方程组可变性的讨论

1. 伽利略变换
2. 麦氏方程组
3. 伽利略原理

- 1, 2正确, 3不适合电磁运动 
- 1正确, 2不正确 
- 2正确, 1不适合高速运动 

结论：

- “以太”是静止不动的弹性介质
- 麦氏方程组只在“以太”参考系内成立



“以太”究竟为何物？

- 其他惯性系中，麦氏方程组并不成立，且光速也不为c

迈克尔逊——莫雷试验

- ❖ 电磁场方程在绝对惯性系中严格成立，在地球上近似成立
- ❖ 在“以太”中光速各向同性，恒为c；在其它参考系中，光速非各向同性
- ❖ 太阳与“以太”固连，地球相对于“以太”的速度就应是地球绕太阳的运动速度

$$u = \pm \sqrt{c^2 - v^2 \sin^2 \theta} - v \cos \theta$$



实验：地球相对于太阳的速度为 30km/s 。若认为地球相对于“以太”的速度也在这一数量级，则由迈克尔逊——莫雷实验测得的干涉条纹应移动**0.4**个，而实验观察的上限仅为**0.01**个

结论：迈克尔逊——莫雷实验失败了，即并不存在“以太”参考系。

对实验结果的几种解释

- 地球为绝对参照系的假说——与经典速度合成公式矛盾
- 拖曳理论——与光行差现象矛盾
- 长度收缩假说——因未建立相对论，无法得到合理的解释
- 。 。 。



结 论

- 不存在一个特殊的静止参考系，所有的惯性参考系都应该是等价的
- 伽利略变换在高速运动下并不正确，需要修正



第五章作业： 2， 5