量子光学

Quantum Optics

李小飞 电子科技大学·光电科学与工程学院 2022 年 11 月 24 日





■ 量子光学: 采用非相对量子力学, 研究从红外到紫外光子与一般性的物质, 比如电子, 原子, 分子之间的相互作用的一门学科

八乳六名



- 量子光学: 采用非相对量子力学, 研究从红外到紫外光子与一般性的物质, 比如电子, 原子, 分子之间的相互作用的一门学科
- 课程目标:
 - · 掌握量子光学的基本理论
 - · 了解量子光学的前沿应用

万 分数构成

- 平肘成绩 20%
- 课堂讨论 30%
- 期末考试 50%

六氯六為



- (Quantum optics) Scully, Zubairy, 1997 (Cambridge)
- Quantum Optics: An Introduction Fox, Mark, 2006
- 《Introductory Quantum Optics》, Gerry, Knight, 2004 (Cambridge)

六氣六為



- 《Quantum optics》 Scully, Zubairy, 1997 (Cambridge)
- 《Quantum Optics: An Introduction》, Fox, Mark, 2006
- 《Introductory Quantum Optics》, Gerry, Knight, 2004 (Cambridge)
- «Statistical Methods in Quantum Optics» Howard, Carmichael, 1999
- 《Mathematical Methods of Quantum Optics》 Ravinder Rupchand Puri, 2001



- (Quantum optics) Scully, Zubairy, 1997 (Cambridge)
- 《Quantum Optics: An Introduction》, Fox, Mark, 2006
- (Introductory Quantum Optics), Gerry, Knight, 2004 (Cambridge)
- «Statistical Methods in Quantum Optics» Howard, Carmichael, 1999
- «Mathematical Methods of Quantum Optics» Ravinder Rupchand Puri, 2001
- ■《量子光学研究前沿》上海交通大学出版社出版,张卫平, 2014
- ■《量子光学》科学出版社, 郭光灿, 2022

≠ 网络教学资源

牛津大学 Mark Fox (1) 点这里

牛津大学 Mark Fox (2) 点这里

慕尼黑大学 Immanuel Bloch 点这里

六気がま

☑ 量子光学相关专业

- 光学 (光物理, 光化学, 光材料, 光谱精细结构)
- 光学工程 (激光, 光电器件, 光电探测, 非经典光源, 量子成像, 量子雷达)
- 量子信息学(量子计算,量子通信,量子精密测量,量子传感,超冷原子,量子图像处理)

≠光学的发展

三大光学: 几何光学, 波动光学 (物理光学), 量子光学

经典光学(麦克斯韦方程)不能解释: 黑体辐射, 光电效应, 康普顿效应, 原子光谱, 自发发射, 受激发射...

≠ 光学的发展

三大光学: 几何光学, 波动光学 (物理光学), 量子光学

- 经典光学(麦克斯韦方程)不能解释: 黑体辐射, 光电效应, 康普顿效应, 原子光谱, 自发发射, 受激发射...
- 半经典光学(原子能级量子化+经典光场+光子假说)
 不能解释:延迟选择实验,量子擦除实验,相干态,压缩态,量子计算,量子通信,量子存储,...

▶ 光学的发展

三大光学: 几何光学, 波动光学 (物理光学), 量子光学

- 经典光学(麦克斯韦方程)不能解释: 黑体辐射, 光电效应, 康普顿效应, 原子光谱, 自发发射, 受激发射...
- 半经典光学(原子能级量子化+经典光场+光子假说)
 不能解释:延迟选择实验,量子擦除实验,相干态,压缩态,量子计算,量子通信,量子存储,...
- 量子光学(量子化粒子+量子化光场) 解释当前所有光学(实验)实验现象.

≠ 课程内容

- lecture-1 半经典光
- lecture-2and3 量子力学基础与谐振子
- lecture-3and4 光场量子化
- lecture-6to9 相干态与压缩态
- lecture-10to15 光场测量与光子统计
- lecture-16to20 光场中的原子

万氯六為水黄







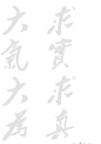
- 经典和半经典光学
- 经典和半经典光学主要成就
- 经典和半经典光学所面临的困难

大氣六為



2. 半经典光学

1. 经典光学



☑ 经典光学的主要成果: 麦克斯韦方程

介质中: 定义电位移矢量 D 和磁场强度 H

$$\mathbf{D} = \epsilon_0 \mathbf{E} + \mathbf{P} = \epsilon_0 \epsilon_r \mathbf{E} \left(* \right), \qquad \mathbf{H} = \frac{1}{\mu_0} \mathbf{B} - \mathbf{M} = \frac{1}{\mu_0 \mu_r} \mathbf{B} \left(* \right)$$



☑ 经典光学的主要成果: 麦克斯韦方程

介质中: 定义电位移矢量 D 和磁场强度 H

$$\mathbf{D}=\epsilon_{0}\mathbf{E}+\mathbf{P}=\epsilon_{0}\epsilon_{r}\mathbf{E}\left(\ast\right),\qquad\mathbf{H}=\frac{1}{\mu_{0}}\mathbf{B}-\mathbf{M}=\frac{1}{\mu_{0}\mu_{r}}\mathbf{B}\left(\ast\right)$$

麦克斯韦方程:

$$\begin{split} & \qquad \nabla \cdot \mathbf{D} = \rho_f \\ & \qquad \qquad \nabla \cdot \mathbf{B} = 0 \\ & \qquad \qquad \nabla \times \mathbf{E} = -\frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t} \\ & \qquad \qquad \nabla \times \mathbf{H} = \mathbf{J}_f + \frac{\partial \mathbf{D}}{\partial t} \end{split}$$





对于真空 (
$$\rho_f = 0, \mathbf{J}_f = 0$$
),

$$\mathbf{B} = \mu_0 \mathbf{H}, \qquad \mathbf{D} = \epsilon_0 \mathbf{E}$$



对于真空 (
$$\rho_f = 0, \mathbf{J}_f = 0$$
),

$$\mathbf{B} = \mu_0 \mathbf{H}, \qquad \mathbf{D} = \epsilon_0 \mathbf{E}$$

代入麦克斯韦方程 (IV)

$$\nabla \times \mathbf{H} = \mathbf{J}_f + \frac{\partial \mathbf{D}}{\partial t}$$

得:

$$\nabla \times \mathbf{B} = \mu_0 \epsilon_0 \frac{\partial \mathbf{E}}{\partial t}$$



对于真空 ($\rho_f = 0, \mathbf{J}_f = 0$),

$$\mathbf{B} = \mu_0 \mathbf{H}, \qquad \mathbf{D} = \epsilon_0 \mathbf{E}$$

代入麦克斯韦方程 (IV)

$$\nabla \times \mathbf{H} = \mathbf{J}_f + \frac{\partial \mathbf{D}}{\partial t}$$

得:

$$\nabla \times \mathbf{B} = \mu_0 \epsilon_0 \frac{\partial \mathbf{E}}{\partial t}$$

由麦克斯韦方程(|||)

$$\begin{split} \nabla \times (\nabla \times \mathbf{E}) &= -\nabla \times \frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t} \\ &= -\mu_0 \epsilon_0 \frac{\partial^2 \mathbf{E}}{\partial t^2} \end{split}$$

由于

$$\begin{split} \nabla \times (\nabla \times \mathbf{E}) &= \nabla (\nabla \cdot \mathbf{E}) - \nabla^2 \mathbf{E} \\ &= -\nabla^2 \mathbf{E} \end{split}$$

得:

$$\nabla^2 \mathbf{E} = \mu_0 \epsilon_0 \frac{\partial^2 \mathbf{E}}{\partial t^2}$$



由于

$$\begin{split} \nabla \times (\nabla \times \mathbf{E}) &= \nabla (\nabla \cdot \mathbf{E}) - \nabla^2 \mathbf{E} \\ &= -\nabla^2 \mathbf{E} \end{split}$$

得:

$$\nabla^2 \mathbf{E} = \mu_0 \epsilon_0 \frac{\partial^2 \mathbf{E}}{\partial t^2}$$

定义
$$c = \frac{1}{\sqrt{\mu_0 \epsilon_0}}$$
, 方程写为

$$\mathbf{E}_{tt} = c^2 \nabla^2 \mathbf{E}$$

六氣六五

由于

$$\begin{split} \nabla \times (\nabla \times \mathbf{E}) &= \nabla (\nabla \cdot \mathbf{E}) - \nabla^2 \mathbf{E} \\ &= -\nabla^2 \mathbf{E} \end{split}$$

得:

$$\nabla^2 \mathbf{E} = \mu_0 \epsilon_0 \frac{\partial^2 \mathbf{E}}{\partial t^2}$$

定义
$$c = \frac{1}{\sqrt{\mu_0 \epsilon_0}}$$
, 方程写为

$$\mathbf{E}_{tt} = c^2 \nabla^2 \mathbf{E}$$

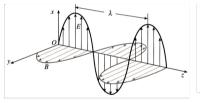
这是波动方程标准型 (见数理方程), 表明光波就是电磁波 若给出定解条件, 方程可求解 **大気が**

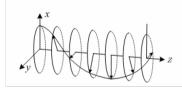
た居真

□ 光的偏振

$$\mathbf{E}_{tt} = c^2 \nabla^2 \mathbf{E}$$

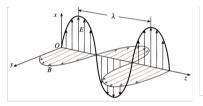
这是矢量方程. 对应光的偏振.

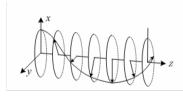




$$\mathbf{E}_{tt} = c^2 \nabla^2 \mathbf{E}$$

这是矢量方程. 对应光的偏振.





考虑标量化.

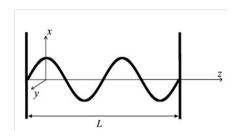
- 1. 线偏振 $\mathbf{E}(z,t)=E_x(z,t)\hat{e}_x$
- 2. 圆偏振 $\mathbf{E}(z,t)=E_{\sigma}(z,t)\hat{e}_{\sigma},$

vith

$$\hat{e}_{\pm} = \mp \frac{1}{\sqrt{2}} (\hat{x} \pm \hat{y})$$



● 例-1. 试求一维光学腔中的线偏振电磁场:



光学腔: 0 < z < L

边界条件: $E_x(0) = E_x(L) = 0$

六氯六五

解: 方程可分离变量,设 $E_x(z,t)=T(t)Z(z)$,代入波动方程 $\mathbf{E}_{tt}=c^2\nabla^2\mathbf{E}$

得:

$$T''(t)Z(z) = c^{2}T(t)Z''(z)$$

令:

$$\frac{T^{"}}{c^{2}T} = \frac{Z^{"}}{Z} = -\lambda$$

转化为两常微分方程

方程(II):
$$\begin{cases} T^{''} + \lambda c^2 T = 0\\ \dots \end{cases}$$



解方程 (I): $\begin{cases} Z^{''} + \lambda Z = 0 \;\;,\;\; 0 < z < L \\ Z(0) = 0 \;,\;\; Z(L) = 0 \end{cases}$

分析: 这是一类边界条件固有值问题, 由数理方程直接给出

- 固有值: $\lambda_n=\frac{n^2\pi^2}{L^2}=\omega_n^2,\quad k_n=\frac{\omega_n}{c}$
- 固有解: $E_n(z) = \sin(\omega_n z)$

解方程 (||):

$$T'' + \lambda c^2 T = 0$$

代入方程 (I) 的固有值 λ_n , 得:

$$T'' + \lambda_n c^2 T = 0$$

变形为:

$$T'' + \omega_n^2 c^2 T = 0$$

特征方程有虚根,通解:

$$T_n = c_n \cos \omega_n \ c \ t + d_n \sin \omega_n \ c \ t$$

原方程的基本解:

$$\begin{split} E_n(z,t) &= T_n(t)Z_n(z) \\ &= (c_n\cos\omega_n ct + d_n\sin\omega_n ct)\sin\omega_n z \\ &= a_n\exp(i\omega_n ct)\sin\frac{n\pi z}{L} \end{split}$$

- 基本解: $E_n(z,t) = a_n q_n(t) \sin(k_n z)$

把解代回由麦克斯韦方程 (111), 得磁场叠加解

$$H_y(z,t) = \sum_{n=1}^{\infty} a_n \frac{\epsilon_0}{k_n} q_n'(t) \cos(k_n z)$$



令:

$$L \to \infty$$

得自由场解

$$E_x(z,t) = \frac{1}{2}E_{0x}(z)\exp[i(kz-\omega t)]$$

电磁场的哈密顿 (能量)

$$H = \frac{1}{2} \int_V dV \left[\epsilon_0 \mathbf{E^2}(\mathbf{r},t) + \frac{1}{\mu_0} \mathbf{B^2}(\mathbf{r},t) \right]$$



☑ 波动光学基本结论

电磁场是一系列基本 (振动) 模式的叠加.

$$E_x(z,t) = \sum_{n=1}^{\infty} a_n q_n(t) \sin(k_n z)$$

$$H_y(z,t) = \sum_{n=1}^{\infty} a_n \frac{\epsilon_0}{k_n} q'_n(t) \cos(k_n z)$$

n=1 "n 自由场是自由振动; 存在电荷或电流等环境, 则是受迫振动, 波动方程为:

$$\mathbf{E}_{tt} - c^2 \nabla^2 \mathbf{E} = \mu_0 \frac{\partial^2 \mathbf{P}}{\partial t^2}$$

╱ 经典光学面临的困难

基于麦克斯韦方程的波动光学,不能解释如下实验

- · 黑体辐射,
- · 光电效应,
- · 康普顿效应,
- ·原子光谱,
- · 光的发射与吸收...

* 对上述问题的解释导致量子力学的建立

万氯六萬



2. 半经典光学

1. 经典光学

六氢六為

≠ 光量子假说

1900年, 普朗克提出热辐射能量子假说

$$E = n\varepsilon, \qquad \varepsilon = h\nu = \hbar\omega$$

1905年, 爱因斯坦提出光量子假说, 揭示光的波粒二象性本质.

$$E = h\nu = \hbar\omega, \qquad \mathbf{p} = \frac{h}{\lambda}\mathbf{n} = \hbar\mathbf{k}$$

基此发展出半经典光学, 可成功解释经典光学所面临的上述困难!

≠ 半经典光学

- 量子化原子能级
- 经典的光学场 + 光量子假说

六氯六為 京實 求真

■ 例-2. 试采用半经典方法处理光与原子的相互作用问题:

解:考虑沿 Z 轴传播的单色光

$$\left\{ \begin{array}{l} E_x = E_0 \cos \left(\frac{2\pi}{\lambda} z - \omega t \right) \\ E_y = E_z = 0 \end{array} \right.$$

光与原子的相互作用发生在原子内部,这个尺度的光场可认为是均匀场

$$E_x=E_0\cos{(\omega t)}$$

光波所产生的能量可看做是对原子能级的微扰

$$\begin{split} \hat{H}' &= e\mathbf{r} \cdot \mathbf{E} = exE_x \\ &= \frac{1}{2} \exp E_0 \left[e^{i\omega t} + e^{-i\omega t} \right] \\ &= \hat{F} \left[e^{i\omega t} + e^{-i\omega t} \right] \end{split}$$

代入含时微扰公式

$$\omega_{m\rightarrow k}=\frac{2\pi}{\hbar}\left|F_{km}\right|^{2}\delta\left(\varepsilon_{k}-\varepsilon_{m}+\hbar\omega\right)$$

对于自然光, 可得跃迁概率:

$$w_{k\rightarrow m}=\frac{4\pi^{2}e^{2}}{3\hbar^{2}}I\left(\omega_{mk}\right)\left|\vec{r}_{mk}\right|^{2}=B_{km}I\left(\omega_{mk}\right)$$

求得爱因斯坦吸收系数 B_{km} 同理, 得爱因斯坦受激发射系数 B_{mk} 代入电磁辐射平衡条件 (发射的光子数等于吸收的光子数)

$$N_{m}\left[A_{mk}+B_{mk}I\left(\omega_{mk}\right)\right]=N_{k}B_{km}I\left(\omega_{mk}\right)$$

得自发发射系数 A_{mk}



基于光子数目对应电磁场强度的基本假设, 得辐射场强度

$$J_{mk} = N_m A_{mk} \hbar \omega_{mk}$$
$$= N_m \frac{4e^2 \omega_{mk}^4}{3c^3} \left| \vec{r}_{km} \right|^2$$

成功解决辐射场问题,如:选择定则,激发态寿命,常见光谱,...

增加自旋,解决光谱分裂问题 增加旋-轨耦合,解决复杂光谱问题 增加非线性效应,解决变频问题



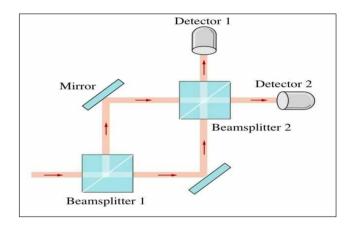
✓ 半经典光学面临的困难

半经典半量子光学取得了具大成功. 但不能解释如下光学现象

- ·延迟选择实验
- ·量子擦除实验
- ·相干态
- · 压缩态
- · 纠缠光子对
- ·单光子源
- · 量子隐形传态

*这些问题的解释导致第二次量子革命, 1956年后, 发展出非经典光源 (激光, 压缩光, 单光子), 人类进入量子光学时代.

□ 惠勒延迟选择实验



● 光子总是处于叠加态● 光路的说法是不成立的

八氣六為

□ 课外作业

- 1. 补全例 1 的计算
- 2. 补全例 2 的计算
- 3. 了解非线性光学
- 4. 量子擦除实验说明什么?

大氣大為



Thanks for your attention!

A & Q

