光的吸收、色散、散射

光与物质相互作用

色散:介质中光速与光频或光波有关 ----折射率实部

吸收:光的强度随传播距离而减弱(真吸收) ----折射率的虚部

散射: 介质的不均匀性

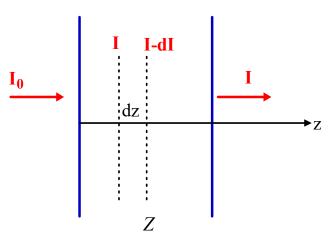
电动力学—带电粒子与电磁场的作用—散射、色散、吸收

科普介绍 http://blog.sciencenet.cn/blog-3214791-1002719.html

线性吸收规律

$$-dI = \alpha I dz \quad \alpha 与 I 无 关$$

$$\alpha$$
与 I 无关



$$I(z) = I_0 e^{-\alpha z}$$

---朗伯定律(J.H. Lambert)

非线性光学

比尔(Beer)定律

$$I = I_0 e^{-ACl} \qquad \alpha = AC$$

C溶液浓度,A与浓度无关的常数,取决于吸收物质的分子特性

比尔定律在每个分子的吸收本领不受周围邻近分子影响时成立 溶液的浓度

一般吸收 介质吸收无波长选择性 α几乎与波长无关

空气、纯净的水在可见光范围 只改变强度不改变颜色

选择吸收

选择性吸收是物体呈现颜色的主要原因

体色: 物体由于选择吸收而呈现的颜色。

表面色: 由于物体表面的选择反射形成

紫外光谱仪 棱镜、透镜

红外光谱仪

紫外:石英

红外: 卤化物晶体

"大气窗口": 可见、紫外(>300nm)、狭窄的红外波段

考虑介质的吸收,介质的光学性能需由折射率n及吸收系数 α 两参数来反映——复数折射率 \tilde{n}

$$\tilde{E} = \tilde{E}_0 \exp[-i(\omega t - kz)] = \tilde{E}_0 \exp[-i(\omega t - \frac{\omega}{c}nz)]$$

$$\tilde{n} = n + i\kappa$$

$$\tilde{E} = \tilde{E}_0 \exp[-i(\omega t - \frac{\omega}{c}\tilde{n}z)]$$

$$= \tilde{E}_0 e^{-\frac{\omega\kappa}{c}z} \exp[-i(\omega t - \frac{\omega}{c}nz)]$$

$$I \propto \tilde{E}\tilde{E}^* = |E_0|^2 e^{-2\frac{\omega\kappa}{c}z} \qquad I = I_0 e^{-\alpha z} \qquad \alpha = 2\frac{\omega\kappa}{c}$$

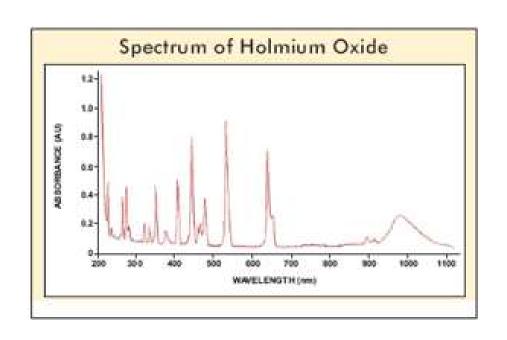
复折射率的实部决定了介质中的光速v=c/n,虚部反映了介质对光的吸收

吸收光谱

物质对不同波长的光吸收情况



线状光谱 带状光谱



稀薄原子气体

高灵敏度

太阳光谱 线状吸收光谱

色散

介质的折射率随波长而改变的现象

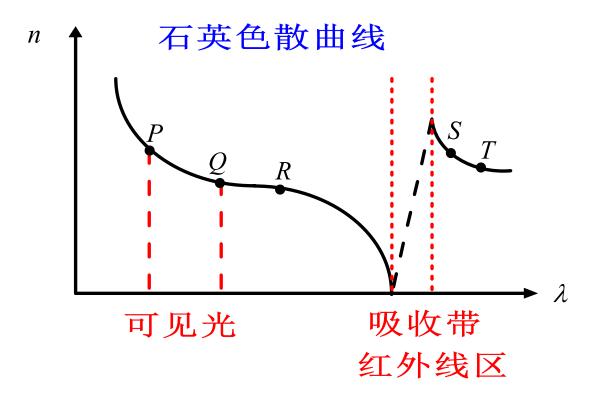
正常色散 $\mathbf{n}(\lambda)$ 随波长的增加而减少 $\frac{dn}{d\lambda} < 0$

棱镜色散光谱

柯希公式
$$n = A + \frac{B}{\lambda^2} + \frac{C}{\lambda^4}$$

A, B, C与物质有关的(正)常数值

波长变化不大
$$n = A + \frac{B}{\lambda^2}$$
 $\frac{dn}{d\lambda} = -\frac{2B}{\lambda^3}$



反常色散 $\mathbf{n}(\lambda)$ 随波长的增加而增加 $\frac{dn}{d\lambda} > 0$

反常色散是任何物质在吸收线(或吸收带)附近 所共有的现象

经典的色散理论可以成功地解释柯希色散公式、反常色散特征和吸收等

经典的色散理论(经典偶极振子模型)

求解束缚电子受迫振动方程

束缚电子的偶极矩p→ 极化强度矢量P→

线性极化率 $\chi(\omega) \to 折射率 \tilde{n}(\omega)$

$$\vec{D} = \varepsilon \vec{E} = \varepsilon_0 \vec{E} + \vec{P} \qquad \vec{P} = (\varepsilon - \varepsilon_0) \vec{E} = \varepsilon_0 \chi \vec{E} \qquad \tilde{n} = \sqrt{\varepsilon_r} = \sqrt{1 + \chi}$$

从而给出介质的色散关系和吸收特性

束缚电子受迫振动方程

$$m\ddot{\vec{r}} = -m\omega_0^2 \vec{r} - m\Gamma \dot{\vec{r}} - e\vec{E}$$
$$\vec{r} = \vec{r}_0 e^{-i\omega t}$$

$$-m\omega^2 \vec{r} = -m\omega_0^2 \vec{r} + im\omega \Gamma \vec{r} - e\vec{E}$$

$$\vec{p} = -e\vec{r} = \frac{e^2\vec{E}/m}{-\omega^2 + \omega_0^2 - i\omega\Gamma} \qquad \vec{P} = -Ne\vec{r} = \frac{Ne^2\vec{E}/m}{-\omega^2 + \omega_0^2 - i\omega\Gamma}$$

$$\vec{P} = \varepsilon_0 \chi \vec{E} \qquad \chi = \frac{Ne^2 / m\varepsilon_0}{-\omega^2 + \omega_0^2 - i\omega\Gamma}$$

$$\varepsilon = 1 + \chi$$
 $\tilde{n} = \sqrt{\varepsilon_r} = \sqrt{1 + \chi}$

散射

散射现象

光束(激光束、放电影等)

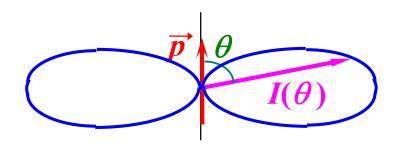
蓝天、白云、红太阳

白色的浪花

散射的特点与介质不均匀性的尺度有密切的关系

- 1、颗粒散射(廷德尔散射)
- 2、分子散射

散射光的产生



振荡电偶极子电磁 辐射强度的角分布

在入射光的激励下,媒质分子中的电子作受迫振动。这可视之为振动的电偶极子,它向周围辐射电磁波(次波)

由于媒质不均匀等原因,次波源的振幅不同,相位也有差别,它们发的次波相干叠加的结果就形成了各方向都有的散射光。

瑞利散射定律

散射体的尺度比波长小

$$I(\omega) \propto \omega^4 \propto \frac{1}{\lambda^4}$$

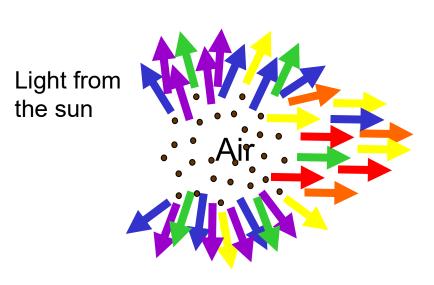
蓝天、红太阳

 $ka < 0.3 \leftrightarrow a < \lambda/20$ 米, 徳拜

较大微粒的散射

波长依赖性不明显





白色的浪花,白云

喇曼散射

散射光中除有入射光原频率,还有其他频率的散射

$$\omega = \omega_0 \pm \omega_j$$

"一"斯托克斯线; "+" 反斯托克斯线

ωj是分子的振动频率

是研究分子结构的一种重要方法

瑞利散射不改变原入射光的频率