关于波的笔记

X

2021年8月

1 波

波函数 $\phi(t,\vec{r})$ 满足波动方程

$$\frac{1}{c^2}\partial_t^2\phi - \vec{\nabla}^2\phi = 0. \tag{1}$$

这里 c 为波速。 ϕ 是时空的函数,我们也把 ϕ 叫做场。

1.1 平面波

我们考虑一个特例, 波函数只依赖于 x 而不依赖于 y 和 z,

$$\phi(t, \vec{r}) = \phi(t, x). \tag{2}$$

由此, 我们知道波动方程可以写成

$$\partial_{\eta}\partial_{\bar{\eta}}\phi(\eta,\bar{\eta}) = 0. \tag{3}$$

这里我们定义了 $\eta = t - x/c$, 以及 $\bar{\eta} = t + x/c$ 。从而我们得到通解

$$\phi(\eta, \bar{\eta}) = f(\eta) + g(\bar{\eta}). \tag{4}$$

f(t-x/c) 代表了沿着 '+x'-轴传播的波,而 g(t+x/c) 是沿着 '-x'-轴传播的(见图 ??)。考察 t=0 时候,f(0) 在 x=0 取得;而当 $t=t^*$ 时,f(0) 显然在 $x=ct^*>0$ 处取得。我们说 f(0) 这个值从 0 点传播到了 ct^* 点,所以说 f(t-x/c) 描述了沿着 '+x'-轴传播的波。

以下我们只关注 $f(\eta)$ 。

我们可以对 f 进行傅里叶分析,得到 1

$$f(t - x/c) = \int \frac{d\omega}{2\pi} f_{\omega} e^{-i\omega t} e^{ikx}, \qquad (6)$$

此处, $f_{\omega} \equiv \int d\eta f(\eta)e^{i\omega\eta}$, $k \equiv \omega/c$ 。从而我们知道 f(t-x/c) 描述了平面波,因为对于固定时刻 t,给定 x,波的相位 iS = ikx 在 y-z 平面上为常数(图 ??),亦即波面为 y-z 平面。另外 f(t-x/c) 的振幅与 x 无关。

1.2 球面波

我们考察另一种情况,波函数

$$\phi(t, \vec{r}) = \phi(t, r), \tag{7}$$

只是径向量模 $r=|\vec{r}|$ 的函数。这种波可以由球对称波源产生,如点光源。 如果我们令 $\phi(t,r)=\phi_r(t,r)/r$,容易验证

$$\frac{1}{c^2}\partial_t^2 \phi_r - \partial_r^2 \phi_r = 0 \tag{8}$$

比较之前平面波的情况,通过 $x \to r$, 我们即得到²,

$$\phi(t,r) = \frac{1}{r}f(\eta), \qquad (9)$$

以及

$$\phi(t - x/c) = \frac{1}{r} \int \frac{d\omega}{2\pi} f_{\omega} e^{-i\omega t} e^{ikr} .$$
 (10)

显然, $\phi(t,r)$ 描述了球面波, 因为相 iS = ikr 在半径固定为 r 的球面 (θ,ϕ) 上为常数。其振幅随 r^{-1} 衰减。

在远离原点 $(r=R\to\infty)$ 的很小的区域内 $(\delta r \times \delta A \ll R \times \lambda R)$,球面波可以近似为平面波。

$$\phi = \int \frac{d\omega}{2\pi} f_{\omega} e^{-i\omega t} e^{ikx} + c.c..$$
 (5)

另外 $f_{\omega}=f_1+if_2$ 一般为复数,有 f_1 , f_2 两个自由度。所以 f_{ω} 无法通过逆傅里叶变化由 ϕ 唯一确定,因为 ϕ 作为实数,只有一个自由度。我们还需要另一个独立的量,比如 $\dot{\phi}$ (类比动量与坐标相互独立)。因此 f_{ω} 和 f_{ω}^* , ϕ 与 $\dot{\phi}$ 是正则变换下的坐标,与谐振子中的 a 和 a^{\dagger} 以及 x 和 p 的关系相同。与谐振子一样,在量子化后 f_{ω} 与 f_{ω}^* 扮演了升降算符的角色,是量子化场论的基础。

 $^{^{1}}$ 对于实波 $\phi \in \mathbb{R}$,一般左右行波会同时存在,因为

 $^{^2}$ 方便起见,我们省略了 $g(\bar{\eta})$ 的解。

不失一般性, 我们把 \vec{r} 当做 x-轴, 并考察在 y-z 平面上变化 $\delta l^2 = \delta y^2 + \delta z^2$ 所导致的相 iS = ikr 的变化, 为

$$i\delta S = ik\sqrt{x^2 + \delta l^2} - ikx \approx i\pi \frac{\delta l^2}{\lambda R}$$
. (11)

这里我们用到了 $k \sim 2\pi/\lambda$, λ 为波长。由此可见,在 R 足够大, δl 足够小的区域内,在垂直于 x-轴的 y-z 平面上, $\delta S = 0$,S = 常数。另外,

$$\frac{1}{r} = \frac{1}{R + \delta r} = \frac{1}{R} + \mathcal{O}\left(\frac{\delta r}{R^2}\right). \tag{12}$$

所以当 R 足够大时,在很小的区域 $\delta A=\pi\,\delta l^2\ll \lambda R,\;\delta r\ll R$ 内,我们有

$$\phi(r,t) = \frac{1}{R}f\left(t - \frac{r}{c}\right)\,,\tag{13}$$

为平面波,且振幅与 δr 无关,为常数。

1.3 短波

我们考虑波长极短的情况 $\lambda \to 0$,我们会看到波的行为退化为粒子的行为。

一般来说,波可以写成

$$\phi(t, \vec{r}) = a(t, \vec{r})e^{iS(t, \vec{r})}, \qquad (14)$$

a 为振幅,我们假设其比较平缓,随时空缓慢变化。相对来说,相 S 通常是比较大的量。因为,当我们将 r 改变一个波长 $\lambda \to 0$ 的时候,相 S 改变了 $2\pi \gg 0$ 。

上面这个式子显然要满足波动方程,由此我们会得到

$$\frac{1}{S^2}\partial^{\mu}\partial_{\mu}a + \frac{2i}{S^2}\partial_{\mu}a\partial^{\mu}S + i\frac{a}{S^2}\partial^2S - \frac{a}{S^2}(\partial_{\mu}S)^2 = 0.$$
 (15)

在 S 非常大的情况下,这里的 1 , 2 , 3 项分别随着 S^{-2} , S^{-1} , 以及 S^{-1} 趋于 0 ; 而最后一项是 $\mathcal{O}(S^0)$ 的项。因此为了使得等式成立,我们得到

$$\boxed{\frac{1}{c^2}(\partial_t S)^2 - (\vec{\nabla}S)^2 = 0}.$$
(16)

这个方程与零质量的相对论性 Hamilton-Jacob 方程

$$\partial_t S + H(\vec{r}, \vec{\nabla}S) = 0, \quad H^2 = \vec{p}^2 c^2 + m^2 c^4, \quad \vec{p} = \vec{\nabla}S,$$
 (17)

是一样的,只不过把这里的作用量 S 换成了波函数的相 S。 我们可以类比 Hamilton 方程和 Hamilton-Jacob 方程,得到

$$\dot{\vec{r}} = \frac{\partial H}{\partial \vec{p}} \to \left[\dot{\vec{r}} = \frac{-\partial \dot{S}}{\partial \vec{\nabla} S} \equiv \frac{\partial \omega}{\partial \vec{k}} = \vec{v}_g \right],$$

$$\dot{\vec{p}} = -\frac{\partial H}{\partial \vec{r}} \to \left[\dot{\vec{k}} = -\vec{\nabla} \omega \right].$$
(18)

这里我们定义了 $\omega \equiv -\dot{S}$ 和 $\vec{k} \equiv \vec{\nabla} S^3$ 。 v_g 不是别的,正是波的群速度。 由此我们看到,在短波近似下 $\lambda \to 0$,非常神奇地,

- 波动方程退化成描述粒子的动力学哈密尔顿方程;相位 $S(t,\vec{r})$ 扮演了作用量的角色。 $\delta S = 0$ 决定了"粒子"的径迹;波的群速度 v_g 对应了粒子的速度。
- 对于单色波 $\omega = 常数$, $S = -\omega t + S_0(\vec{r})$ 。由于波面由 $S_0(\vec{r}) = 常数 来决定,因此"粒子"动量 <math>\vec{k} = \vec{\nabla} S_0$ 或运动方向总是垂直于波面的 4 。 $\vec{k} = \vec{\nabla} S_0$ 决定了粒子的运动方向。

1.4 波的测不准原理

波与粒子一大区别就是动量 $\vec{k} = \vec{\nabla} S_0$ 与位置 \vec{r} 不能同时测准。

考虑平面波从单缝通过,入射波的波面平行于缝隙(定义为 x-轴的方向)。

如果缝隙的开口 D 很大,满足 $D \gg \lambda$ 。那么在这种情况下我们可以认为 $\lambda/D \to 0$,从而波退化为粒子行为,我们知道它的行径路线垂直于缝隙。因此沿着小孔方向的动量近似为 0。但这时候,波是从何点通过缝隙,则有

$$\phi \propto e^{i\vec{k}\cdot\vec{r}-i\omega t} \,, \tag{19}$$

而对于一般的波,我们可以在将相 S 在原点附近展开,从而

$$\phi \propto e^{iS(t,\vec{r})} = e^{i\vec{r}\cdot\nabla S(t,\vec{r}) + i\dot{S}(t,\vec{r})t + \dots}$$
(20)

比较以上两式, 我们看到

$$\omega = -\dot{S} \,, \qquad \vec{k} = \vec{\nabla} S \,. \tag{21}$$

³之所以这样定义,可以通过比较平面波看出。平面波波函数为

 $^{^4}$ 考虑 $\delta S_0 = S_0(\vec{r} + \delta \vec{r}) - S_0(\vec{r}) = \vec{\nabla} S_0 \cdot \delta \vec{r}$ 。如果 $\vec{r} + \delta \vec{r}$ 和 \vec{r} 都在波面上,那么 $\delta S_0 = 0$,从 而 $\vec{\nabla} S_0 \perp \delta \vec{r}$ 。

 $\Delta x = D$ 的不确定度。为了测准波的位置,我们就需要将缝隙收窄 $D \to 0$ 。 但当 $D \to \lambda$ 时候,我们不能再忽略波长 $\lambda/D \sim \mathcal{O}(1)$,波的波动性显现,衍射行为明显,从而在沿着缝的方向弥散开来,此时 Δk_x 则变得很大。

半定量地,单色平面波从单缝通过,在距离缝的垂直距离为 L 的屏幕上,离中心 x 处的强度为(见 Fraunhofer 衍射)

$$\frac{I}{I_0} = \frac{\sin^2 \frac{kD}{2} \frac{x}{L}}{\frac{\pi D}{2} k \frac{x^2}{L^2}},\tag{22}$$

由此可以估算出沿着 x-方向发生的弥散大小为(从强度中心到边缘)

$$\frac{kD}{2}\frac{x}{L} \sim \pi \longrightarrow x \sim \frac{2L\pi}{kD} \,, \tag{23}$$

因此动量允许的范围 Δk_x 大约为

$$\Delta v_x = \frac{\omega}{k^2} \Delta k_x \sim \frac{x}{L/c} \sim \frac{2\pi}{kD/c} \,, \tag{24}$$

考虑到 $\Delta x = D$, 我们得到

$$\Delta v_x \Delta x \sim \frac{\lambda}{c} \,, \quad \Delta k_x \Delta x \sim 2\pi \,. \tag{25}$$

当 $\lambda \to 0$ 时候,回到粒子的情形,位置和速度可以同时测准。

在量子力学中我们知道 $\frac{\vec{p}}{\hbar} = \vec{k}$, 从而 $\Delta p_x \Delta x \sim h$, 得到了海森堡测不准原理。

2 电磁波

2.1 远场

我们考虑由点电荷产生的电磁场。由于各向同行,这样的的电磁场是球 对称的。

在远离源的地方,由 Maxwell 方程可以知道电磁势满足波动方程

$$\partial_{\nu}\partial^{\nu}A^{\mu} = 0, \qquad (26)$$

这里方便起见,我们用了四矢符号 $A^{\mu}=(\phi/c,\vec{A}),\ x^{\mu}=(ct,\vec{x})$ 。并且我们用了 Lorenz 规范 $\partial\cdot A=\frac{1}{c^2}\dot{\phi}+\vec{\nabla}\cdot\vec{A}=0$ 。

有前面关于球面波的一般讨论知道, A^{\mu} 有通解形式

$$A^{\mu}(t,\vec{r}) = \frac{A_r^{\mu}(t - \frac{r}{c})}{r} \,. \tag{27}$$

我们还知道,离源足够源的时候 A^{μ} 可以近似为平面波,仅为 $t-\frac{r}{c}$ 的函数。 因此我们能得到

$$\vec{E} = -\vec{\nabla}\phi - \dot{\vec{A}} = \frac{1}{c}(\vec{\nabla}r)\dot{\phi} - \dot{\vec{A}} = -c\frac{\vec{r}}{r}\vec{\nabla}\cdot\vec{A} - \dot{\vec{A}} = -\dot{\vec{A}} + \hat{e}_r \cdot \dot{\vec{A}}\hat{e}_r,$$

$$\vec{B} = \vec{\nabla}\times\vec{A} = -\frac{1}{c}\vec{\nabla}(r)\times\dot{\vec{A}} = -\frac{1}{c}\hat{e}_r\times\dot{\vec{A}} = \frac{1}{c}\hat{e}_r\times\vec{E}$$
(28)

这里 $\hat{e}_r = \vec{r}/r$ 是沿着 \vec{r} 方向的单位矢量。显然在 Lorenz 规范下, \vec{E} 相当于移除掉了径向分量 $\hat{e}_r \cdot \vec{A} \hat{e}_r$ 的 \vec{A} 。对于电磁场张量我们有 $\vec{E} \perp \vec{B}$,在平面波近似下,都是横场,这一点与规范选取无关。

2.2 推迟势

对于一般情况我们有 Lorenz 规范下, 电磁场满足

$$\partial_{\nu}\partial^{\nu}A^{\mu} = \mu_0 \mathcal{J}^{\mu}(t, r) \,, \tag{29}$$

这里 $\mathcal{J}^{\mu} = (\rho c, \vec{J})$ 。

我们先简单地考虑放在原点的点电荷, $\mathcal{J}^{\mu}=e^{\mu}(t)\delta(\vec{r})$,的情况。这里 $e^{\mu}=(e(t)c,e(t)\vec{v}(t))$ 。一般情形可以通过叠加原理得到。

之前我们已经知道远离源 \mathcal{J}^{μ} 时候,场的通解由球面波解给出。而当靠近源时, $r\to 0$,从通解的形式我们发现 $\vec{\nabla}^2 A^{\mu} \sim \mathcal{O}(r^{-3}) \gg \partial_t^2 A^{\mu} \sim \mathcal{O}(r^{-1})$ 。因此当 $r\to 0$ 时,我们有

$$-\vec{\nabla}^2 A^\mu = \mu_0 \mathcal{J}^\mu \,, \tag{30}$$

这是我们熟悉的 Poisson 方程, 它给出"静"电磁势

$$A^{\mu}(\vec{r} \to \vec{0}) = \frac{A_r^{\mu}(t)}{r} = \frac{\mu_0}{4\pi} \frac{e^{\mu}(t)}{r} \,, \tag{31}$$

由此我们确定了通解中的 A#, 从而对于位于原点的点粒子产生的电磁场为

$$A^{\mu} = \frac{\mu_0}{4\pi} \frac{e^{\mu} (t - \frac{r}{c})}{r} \,, \tag{32}$$

那么对于一般的处于 ρ 和 \vec{J} ,我们通过叠加原理得到所谓的推迟势

$$A^{\mu} = \frac{\mu_0}{4\pi} \int \frac{\mathcal{J}^{\mu} \left(t - \frac{R}{c}, \vec{r'} \right)}{R} d^3 \vec{r'} \,, \tag{33}$$

亦即在时间 \mathbf{t} , $\vec{R}=\vec{r}-\vec{r'}$ 处的势由在之前 $t'=t-\frac{R}{c}$ 时刻,位于 $\vec{r'}$ 的流所 决定。容易验证 A^{μ} 的确满足 Lorenz 规范 $\partial_{\mu}A^{\mu}=0$ 5。

2.3 运动的点电荷

我们考虑沿轨迹 $\vec{r} = \vec{r}_0(t)$ 运动的点电荷产生的电磁场。为此我们有

$$\mathcal{J}^{\mu} = (ec\,\delta(\vec{r} - \vec{r_0}(t)), \, e\dot{\vec{r_0}}(t)\delta(\vec{r} - \vec{r_0}(t))) = e^{\mu}\delta(\vec{r} - \vec{r_0}(t)). \tag{37}$$

带入推迟势, 我们得到

$$A^{\mu} = \frac{\mu_0}{4\pi} \int \frac{1}{R} e^{\mu}(t') \delta(\vec{r'} - \vec{r_0}(t')) \big|_{t' = t - \frac{|\vec{r} - \vec{r'}|}{c}} d^3 \vec{r'},$$
 (38)

我们不能直接用 $d^3\vec{r'}$ 来去掉 δ 函数,因为 $r_0(t')$ 也依赖于 $\vec{r'}$ 。为此我们要计算 $\vec{\partial'}_i\vec{f_j}(\vec{r'})$ 来得到去掉 δ 函数后的 Jacobian,这里 $\vec{f}(\vec{r'}) = \vec{r'} - \vec{r_0}(t')$ 。我们显然有

$$\partial_{i}'\vec{f}_{j} = \delta_{ij} - \partial_{i}'\vec{r}_{0,j}(t') = \delta_{ij} - \dot{\vec{r}}_{0,j}(t')\partial_{i}'\left(t - \frac{|\vec{r} - \vec{r'}|}{c}\right) = \delta_{ij} - \frac{\hat{e}_{r,i}v_{j}(t')}{c}, (39)$$

从而很容易算出 Jacobian $J = \left(1 - \frac{\hat{e}_r \cdot v}{c}\right)^{-1}$ 。因此我们得到

$$A^{\mu} = \frac{\mu_0}{4\pi} \frac{e^{\mu}(t')}{R - \frac{\vec{R} \cdot \vec{v}}{c}}$$

$$\tag{40}$$

即 Lienard-Wiechert 势 ⁶。该结果

 5 反复利用对于任意 \vec{F} ,我们有

$$\vec{\nabla} \cdot \frac{\vec{F}(\vec{r'}, t - R/c)}{R} = -\partial_t \vec{F} \cdot \frac{\vec{\nabla}R}{c\,R} + \vec{F} \cdot \vec{\nabla} \left(\frac{1}{R}\right) \,, \tag{34}$$

以及

$$\vec{\nabla}' \cdot \frac{\vec{F}(\vec{r'}, t - R/c)}{R} = \frac{\vec{\partial_{r'}} \cdot \vec{F}}{R} - \partial_t \vec{F} \cdot \frac{\vec{\nabla}' R}{cR} + \vec{F} \cdot \vec{\nabla}' \left(\frac{1}{R}\right), \tag{35}$$

这里我们需要留意的是, 对于 \vec{F} , ∇' 会作用在 $\vec{r'}$ 上也会通过 R 作用在 t-R/c 上。再注意到 $\vec{\nabla} f(R)=-\vec{\nabla'} f(R)$,我们有

$$\vec{\nabla} \cdot \frac{\vec{F}(\vec{r'}, t - R/c)}{R} = \frac{\vec{\partial_{r'}} \cdot \vec{F}}{R} - \vec{\nabla'} \cdot \frac{\vec{F}(\vec{r'}, t - R/c)}{R}$$
 (36)

此外还用到流守恒 $\dot{\rho} + \vec{\partial_{r'}} \cdot \vec{J} = 0$,以及 $\int d^3 \vec{r'} \vec{\nabla'} \cdot \vec{f} = 0$ 。

 6 从相对论协变性角度出发,这个结果是必然的。我们知道势的分子正比于流(也就是速度),分母只能是距离的一次幂。问题仅仅涉及两个四矢量四速度 $u^\mu=rac{dx^\mu}{ds}$ 以及四矢量 $R^\mu=(c(t-t'),\vec{r}-\vec{r'})$,且

- 对于匀速、非匀速运动都成立。
- $1 \vec{e_r} \cdot \vec{v}$ 仅仅是移除 δ 函数的效果。物理上来说,结果是由于,相对于静止电荷来说,移动的电荷扫过更大一块体积,所导致的。
- 等式右边都定义在 $t'=t-\frac{|\vec{r}-\vec{r_0}(t')|}{c}$ 时刻,亦即 R(t')=c(t-t')。

反复利用 R(t') = c(t - t'),因而 $\vec{\nabla} R(t') = -c\vec{\nabla} t'$,以及 $\partial_t R(t') = c - c\frac{\partial t'}{\partial t}$, $\partial_t \vec{v} = \dot{v}\frac{\partial t'}{\partial t}$, $\vec{\nabla} \vec{v} = (\vec{\nabla} t')\dot{\vec{v}}$ 。并考虑到 $\vec{A} = \frac{\vec{v}\phi}{c^2}$,我们得到电磁场为

$$\vec{E} = \frac{e}{4\pi\epsilon_0 (R - \frac{\vec{v} \cdot \vec{R}}{c})^3} \left[\left(\vec{R} - \frac{\vec{v}}{c} R \right) \left(1 - \frac{v^2}{c^2} \right) + \vec{R} \times \left(\left(\vec{R} - \frac{\vec{v}}{c} R \right) \times \frac{\dot{\vec{v}}}{c^2} \right) \right],$$

$$\vec{B} = \frac{\vec{R}}{c R} \times \vec{E} = \frac{\mu_0}{4\pi (R - \frac{\vec{v} \cdot \vec{R}}{c})^3} \left[\vec{R} \times \vec{v} \left(1 - \frac{v^2}{c^2} \right) + \frac{\vec{R}}{R} \times \vec{R} \times \left(\vec{R} - \frac{\vec{v}}{c} R \right) \times \frac{\dot{\vec{v}}}{c^2} \right],$$
(42)

这里的 [...] 里的第一项对应着"静"电磁势,随着 R^{-2} 衰减;后一项正比于加速度 \dot{v} ,随着 R^{-1} 衰减,为电磁波,是横波,与我们之前关于远离源的电磁场的分析相吻合。当 R 很大的时候,我们可以忽略"静"电磁势。

2.4 电磁辐射

我们考虑点电荷低速运动 $v \ll c$ 时候,在远处 $r \gg r'$,由电磁波带走的能量。这个由 Poynting 量来刻画

$$\vec{S} = \frac{1}{\mu_0} \vec{E} \times \vec{B} \,, \tag{43}$$

表示了单位时间,流过单位面积的能流。由于我们只关心电磁波,因此我们 有

$$\vec{S} = \epsilon_0 c \vec{E}^2 \hat{e}_R \approx \frac{e^2}{16\pi^2 \epsilon_0} \frac{1}{r^2} \frac{1}{c^3} \dot{\vec{v}}^2 \sin^2 \theta \, \hat{e}_r \tag{44}$$

所以单位时间带走的能量为

$$\frac{dE}{dt} = -\int \vec{S} \cdot d\vec{\sigma} = -\frac{e^2}{16\pi^2 \epsilon_0} \frac{1}{c^3} \dot{\vec{v}}^2 \frac{8}{3} \pi = -\frac{e^2}{4\pi \epsilon_0} \frac{2\ddot{\vec{r_0}}^2}{3c^3} \,. \tag{45}$$

 $R \cdot R = 0$ 。那么我们能够构造的势只能有

$$A^{\mu} = \frac{\mu_0}{4\pi} \frac{eu^{\mu}}{R_{\mu}u^{\mu}} \,, \tag{41}$$

考虑到 c(t-t')=|r-r'|, 我们可以通过静电场的解固定系数 $\frac{\mu_0}{4\pi}$, 重新得到 Lienard-Wiechert 势。

上面这个式子是个影响极其深远的式子,导致了经典理论的崩塌,也帮助了 Heisenberg 建立了矩阵力学。

2.4.1 经典原子模型的寿命

电磁辐射会导致经典的原子模型不稳定,因为绕着质子旋转的电子会辐射电磁波,从而带走能量。但是这种不稳定是否与实际情况(稳定的原子)相左,还是需要计算才能知道,因为原则上如果辐射能量太小,使得原子寿命远大于宇宙寿命的话,并不构成问题。

我们只考虑 $v/c \ll 1$ 的非相对论情况,**相对论修正只会进一步缩短原子的寿命**。在非相对论情况下,每一圈圆周轨道电子损失能量为 $\frac{dE}{dt} \frac{2\pi r}{v} \sim \frac{8\pi}{3} \frac{v^3}{c^3} E$,这里 $E = \frac{e^2}{8\pi\epsilon_0 r}$ 。对于一般情况 $v \sim \mathcal{O}(0.01c)$,因此在每个瞬时,能量损失不影响把电子的轨道近似为圆周。

将能量
$$E = \frac{e^2}{8\pi\epsilon_0 r}$$
 以及 $a = \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 r^2 m}$ 带入公式 (45), 我们有

$$r^{2}dr = -\frac{4}{3c^{3}} \frac{e^{4}}{(4\pi\epsilon_{0})^{2} m^{2}} dt \longrightarrow t_{f} - t_{i} = \frac{m^{2}c^{3}(4\pi\epsilon_{0})^{2}}{4e^{4}} (r_{i}^{3} - r_{f}^{3}).$$
 (46)

假设原子半径为 1Å,得到非常短的寿命,约为 $1.05 \times 10^{-10} s!$ 显然与实际情况不符。

另外,这里经典的电磁辐射会产生连续谱,而实际观测到的是分离的原子光谱。这些都暗示着在原子层面,经典理论不再适合,需要新的理论。

2.4.2 Rayleigh 散射

考虑电磁波与电子散射。原子里的电子受到电磁波辐照后,会振动从而 向外辐射电磁波。

简单起见,我们考虑入射电磁波为沿着 z-轴的平面波 $E=E_ze^{i\omega t}$ 。由此,电子的运动方程满足

$$m\ddot{z} = -m\omega_0^2 z - eE_z e^{i\omega t}, \qquad (47)$$

这里第一项是库仑力。因而电子遵循

$$\ddot{z} = \frac{\omega^2}{\omega^2 - \omega_0^2} \frac{e}{m} E_z \cos(\omega t) \tag{48}$$

从公式(45),我们立即可以得到

$$\langle E \rangle = \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0} \frac{2}{3c^3} \frac{\omega^4}{(\omega^2 - \omega_0^2)^2} \frac{e^2 E_z^2}{2m^2} = \frac{8\pi r_0^2}{3} \frac{\omega^4}{(\omega^2 - \omega_0^2)^2} \langle S \rangle_{\rm in}$$
(49)

这里 $r_0 = \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 mc^2} = \alpha^2 a_0$ 为经典电子半径, $a_0 = \frac{\hbar}{m_c \alpha c}$ 为 Bohr 半径。而 $\langle S \rangle_{in} = \frac{\epsilon_0 c E_z^2}{2}$ 为单位时间入射能流密度。

由此我们可以算出散射截面 σ

$$\sigma = \frac{\text{单位时间散射总能量}}{\text{单位时间单位面积辐射能量}} = \frac{8\pi r_0^2}{3} \frac{\omega^4}{(\omega^2 - \omega_0^2)^2}.$$
 (50)

记得这里的 $\omega_0=\frac{e^2}{4\pi\epsilon_0mr^3}\sim\frac{\alpha c}{a_0}$ 。这里 a_0 为 Bohr 半径, $\alpha=\frac{e^2}{4\pi\epsilon_0\hbar c}\approx\frac{1}{137}$ 为精细结构常数。所以 ω_0 随着原子体系的增大而减小。

- 当 $\omega \gg \omega_0$ 时, $\sigma = \frac{8\pi r_0^2}{3}$ 与入射光的频率无关。因为 ω 很大, λ 很短,光呈现粒子性质,与近似自由的电子发生碰撞散射,这其实就是 Compton 散射。
- 当 $\omega \ll \omega_0$ 时, $\sigma = \frac{8\pi r_0^2}{3} \left(\frac{\omega}{\omega_0}\right)^4 \sim \frac{8\pi a_0^6}{3} \frac{(2\pi)^4}{\lambda^4}$ 随着 λ^{-4} 减小而增长。所以短波得到更多的散射。这是 Rayleigh 散射。

Rayleigh 散射适用的条件也可以写成 $\omega \ll \frac{\alpha c}{a_0} = \frac{m\alpha^2 c^2}{\hbar} \sim \frac{\Delta E}{\hbar}$ 。也就是说人射电磁波不能激发原子、解析原子,而视原子为一个整体(刚体)进行散射 7 。

2.4.3 黑体辐射

黑体辐射最容易用热平衡时,黑体墙内电磁波形成驻波而得到。而这里 我们考察电磁波辐射平衡的图像,它可能更加物理。

其大致的图像是,气体中的带电粒子 A 以某固有频率 ω_0 振动时,辐射电磁波,损失能量 E_{loss} ; 但由于气体密闭在黑体腔内,这些电磁波被约束在黑体腔内,并与气体的带电粒子发生散射,带电粒子 A 吸收其它粒子散

$$\mathcal{L}_{int} = \frac{\xi}{\Lambda^3} \phi^{\dagger} \phi F^{\mu\nu} F_{\mu\nu} + \dots \tag{51}$$

的形式。**所有与** ω **同量级的动力学信息都包含在算符内,而不出现在系数** $\frac{c}{\Lambda^3}$ 中。。在自然单位制下 $\hbar=c=1$,拉矢量密度 $\mathcal L$ 的量纲总是能量的 4 次幂, ϕ 的量纲为能量的 $\frac{3}{2}$ 次方,F 的量纲为能量的 2 次方,我们总可以选择 ξ 为无量纲系数,因此 Λ 为能量量纲,且其值远大于 ω 。所以很自然地,我们可以将 Λ 设为 $\frac{1}{40}$ 。由此我们有散射截面为

$$\sigma \sim \left| \langle A\gamma | \mathcal{L}_{int} | A\gamma \rangle \right|^2 \sim \xi^2 a_0^6 \times f(\omega) \tag{52}$$

留意到散射截面 σ 的量纲为能量 -2 次幂,因此 $f(\omega)\sim\omega^4\sim\lambda^{-4}$ 才能让等式左右两边量纲相同。从而得到 λ^{-4} 律。

 $^{^7}$ 由刚体图像,很容易从有效理论的角度得到 $\frac{1}{\lambda^4}$ 的散射行为。电磁波由电磁场张量场 $F_{\mu\nu}$ 来描述,原子作为整体,由为相对论场 ϕ 来描述(二次量子化波函数)。由于原子数守恒所以 $\phi^\dagger \phi$ 总是成对出现。另外由于原子的电中性, ϕ 是规范不变的。所以可以构造的电磁场与原子的相互作用有类似

射的电磁波,重新获得能量 E_{gain} ,达到平衡。此时,我们需要在一个振动周期里,平均能量满足 $\langle E \rangle_{loss} = \langle E \rangle_{gain}$ 。

由于辐射(降低频率)和散射(吸收散射,增高频率)的电磁波都是因为粒子振动导致的,在平衡状态,其频率应该集中在 ω_0 附近很小的区域内 $|\omega-\omega_0|\ll\omega_0$,因此辐射能量的分布可以近似为 $dE=I(\omega_0)d\omega$ 。在平衡时,气体中原子的平均能量为 3kT。

对于简谐振动我们有 $\vec{x} = \vec{x}_0 e^{i\omega_0 t}$, 由此我们可以计算加速度与辐射带走的能量为

$$\langle E \rangle_{\text{loss}} = -\frac{e^2}{4\pi\epsilon_0} \frac{2x_0^2 \omega_0^4}{3c^3} \langle \cos^2(\omega_0 t) \rangle = -r_0 \frac{2\omega_0^2}{3c} E = -r_0 \frac{2\omega_0^2}{3c} 3kT.$$
 (53)

最后等式在热平衡时成立。另外由以上式子,我们可以得到损失能量的运动方成立的阻尼 $\gamma = \frac{2\omega_0^2}{3c} r_0$ 。**留意到** $\frac{\gamma}{\omega_0} \sim \frac{2}{3} \alpha^3 \sim 10^{-7}$ 。**那么在一个周期内,频率的改变极小**,从而佐证了我们之前说的图像的可靠性。

受电磁波辐射的带电粒子的运动我们在前面一节考察过,这里多了阻 尼项,则变成

$$m\ddot{x} = -m\omega_0^2 x - m\gamma \dot{x} - eE_0 e^{i\omega t}, \qquad (54)$$

按前面的分析,达到平衡时,入射波的能量为 $I(\omega_0)d\omega$ 。由此很容易获得入射频率在 ω_0 附近的电磁波,发生散射后贡献的能量为 $E=\sigma I(\omega_0)d\omega$ 。另外考虑到 $|\omega-\omega_0|\ll\omega_0$,我们能得到 ⁸

$$\langle E \rangle_{\text{gain}} = \frac{2\pi r_0^2}{3} \int_{-\infty}^{\infty} \frac{\omega_0^2}{(\omega - \omega_0)^2 + \gamma^2/4} I(\omega_0) d\omega, \qquad (55)$$

注意这里的积分原本应该被限制在 ω_0 附近。但由于被积函数在很窄的 $\omega_0 \pm \gamma/2$ 区间之外陡降到 0,因此我们可以把积分放宽到 $(-\infty, +\infty)$ 9 。由此,我们能解出热平衡时的 I 为

$$I(\omega) = \frac{\omega^2}{\pi^2 c^2} kT. \tag{57}$$

$$\lim_{\gamma \to 0} \frac{\gamma}{2\pi} \frac{1}{(\omega - \omega_0)^2 + \gamma^2/4} = \delta(\omega - \omega_0)$$
 (56)

. 也就能明白为什么放宽积分区域, 以及 $I(\omega) \to I(\omega_0)$ 是合适的。

 $^{^8}$ 这里的散射截面 σ 与公式 (50) 没有本质区别,无非加了阻尼 γ 以及将 $\omega=\omega_0+(\omega-\omega_0)$ 在 ω_0 附近做了展开。

⁹留意到

这就是 Rayleigh—Jeans 谱。我们今天知道它在紫外端是错误的。经典理论 无法正确描述黑体辐射的全部能谱。

将量子化的电磁场与量子力学耦合在一起,然后用微扰论对上述子章 节各问题重新分析应该是有意思的训练。其计算与 Lamb 移位相当,用到 第二阶微扰。但印象里没有高等量子力学的教科书有这方面的计算。提供这 些计算看来也是有必要的,因为可以直接证实量子理论的确可以解决经典 遗留的问题,或者同样能得到正确的结果。