粒子加速器— 聚頻磁鐵與自由 電子雷射

501班 王兆國

在進入正題之前,你必須先知道...

狹義相對論

1. 基本假設

物理定律的形式在任何参考系皆相同

2. 基本公式

$$\vec{\beta} = \frac{\vec{v}}{c}$$

$$\vec{p} = \gamma m \vec{v}$$

$$E = \gamma m c^{2}$$

其中m為固有質量、 $\gamma = 1/\sqrt{1-\beta^2} = 1/\sqrt{1-v^2/c^2}$ 。



點電荷的輻射(古典)

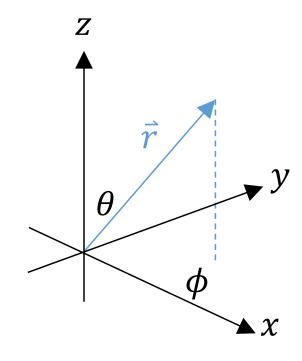
在非相對論情況($\beta \ll 1$),輻射功率近似為Larmor Formula

$$P = \frac{\mu_0 q^2 a^2}{6\pi c}$$

輻射功率角分布為

$$\frac{dP}{d\Omega} = \frac{q^2 a^2}{16\pi^2 \epsilon_0 c^3} \sin^2 \theta$$

其中 $\vec{a} = a\hat{z}$ 。



點電荷的輻射(相對論)

輻射功率角分布(單位立體角的輻射功率)

$$\frac{dP}{d\Omega} = \frac{q^2}{16\pi^2 \epsilon_0} \frac{|\hat{\boldsymbol{r}} \times (\vec{u} \times \vec{a})|^2}{(\hat{\boldsymbol{r}} \cdot \vec{u})^5}$$

其中 $\vec{u} = c\hat{r} - \vec{v}$ 。計算後可得輻射總功率為

$$P = \frac{\mu_0 q^2 \gamma^6}{6\pi c} \left(a^2 - \left| \frac{\vec{v} \times \vec{a}}{c} \right|^2 \right)$$
 自然地給出相對論的量!

上式稱為Liénard's Generalization。

點電荷的輻射角分布(相對論)

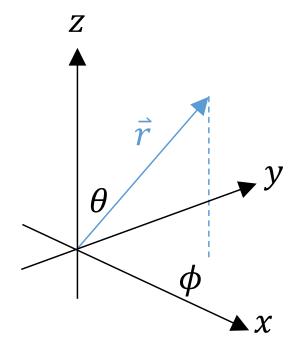
假設 $\vec{v} = v\hat{x}$, $\vec{a} = a\hat{z}$ 所得到的輻射角分布為

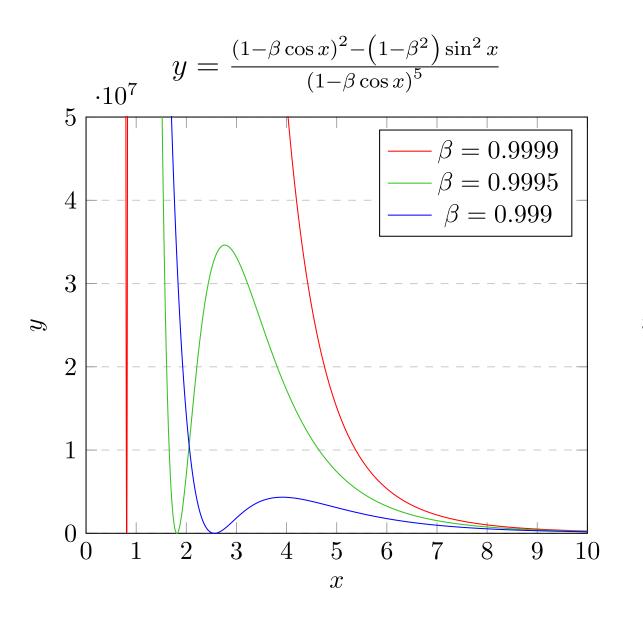
$$\frac{dP}{d\Omega} = \frac{\mu_0 q^2 a^2}{16\pi^2 c} \frac{(1 - \beta \cos \theta)^2 - (1 - \beta^2) \sin^2 \theta \cos^2 \phi}{(1 - \beta \cos \theta)^5}$$

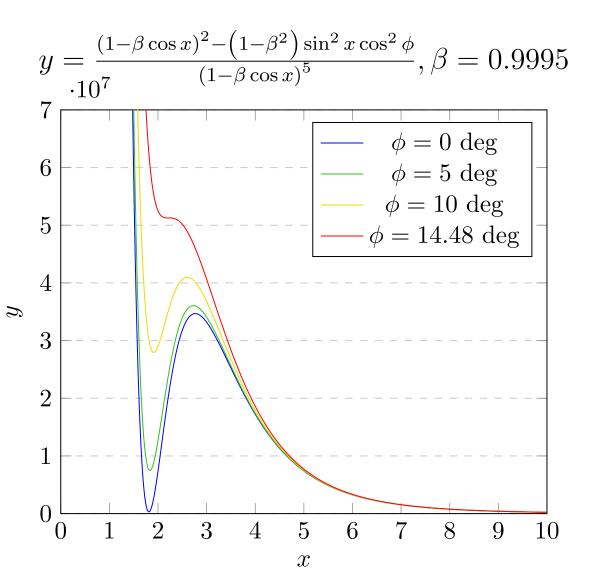
積分得到總輻射功率為

$$P = \frac{\mu_0 q^2 \gamma^4}{6\pi c} a^2$$

符合Liénard's Generalization。



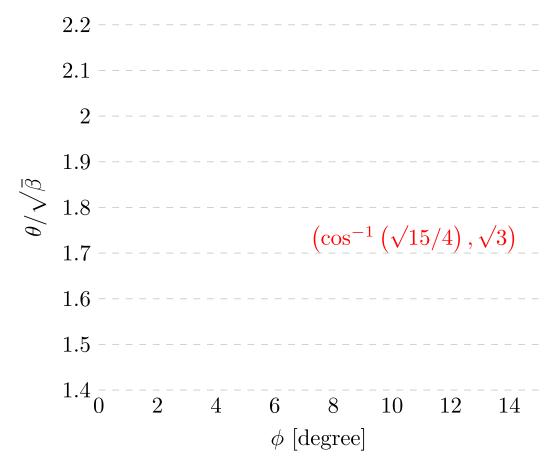




極值對應的θ為

$$\theta = \sqrt{2\left(-1 + \frac{8}{3}\cos^2\phi \pm \frac{2}{3}\cos\phi\sqrt{16\cos^2\phi - 15}\right)}\bar{\beta}$$

由上式可知 $\phi \le \cos^{-1}(\sqrt{15}/4) \approx 14.48$ °處皆會發生極值

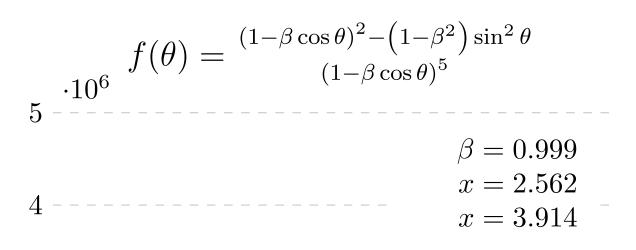


3/11/2023

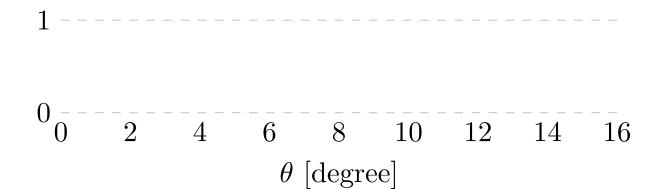
假設 $\beta = 0.999$ 且 $\phi = 0$

兩個極值角度分別為

$$\theta = \frac{1}{\gamma}, \frac{\sqrt{7/3}}{\gamma} = 2.562^{\circ}, 3.914^{\circ}$$







電子墜落至原子核的時間估算

假設電子繞原子核可以用波耳模型做近似,波耳模型的兩條假設如下

$$\frac{n\hbar = mrv}{r^2} = \frac{Ze^2}{4\pi\epsilon_0 r^2}$$

 $将v = n\hbar/mr代入得到$

$$r = \frac{4\pi\epsilon_0 \hbar^2}{me^2} \frac{n^2}{Z} = 5.292 \times 10^{-11} \frac{n^2}{Z} \text{ m}$$
$$v = \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 \hbar} \frac{Z}{n} = 2.188 \times 10^6 \frac{Z}{n} \text{ ms}^{-1}$$

僅考慮處於氫原子基態的電子,則 $n=1 \cdot Z=1$,由前面可知道 $v \ll c$ 。因此過程可視為古典情況,使用拉莫爾公式。初始軌道半徑為

$$r_0 = \frac{4\pi\epsilon_0\hbar^2}{me^2}$$

假設過程中皆可以近似為圓周運動,則加速度可以由牛頓第二定律求得

$$a = \frac{Ze^2}{4\pi\epsilon_0 mr^2}$$

因此可得

$$P = \frac{\mu_0 e^2 a^2}{6\pi c} = \frac{1}{96} \left(\frac{Z}{m}\right)^2 \left(\frac{e^2}{\pi c \epsilon_0}\right)^3 \frac{1}{r^4}$$

由dE/dt = -P可得

$$-\frac{Ze^{2}}{8\pi\epsilon_{0}}\frac{d}{dt}\left(\frac{1}{r}\right) = \frac{1}{96}\left(\frac{Z}{m}\right)^{2}\left(\frac{e^{2}}{\pi c\epsilon_{0}}\right)^{3}\frac{1}{r^{4}}$$
$$-\frac{1}{r^{2}}\frac{dr}{dt} = -\frac{Z}{12c^{3}}\left(\frac{e^{2}}{\pi m\epsilon_{0}}\right)^{2}\frac{1}{r^{4}}$$

兩邊積分得到電子墜落至原子核的時間Δt為

$$\Delta t = \frac{4c^3}{Z} \left(\frac{\pi m \epsilon_0}{e^2}\right)^2 r_0^3$$

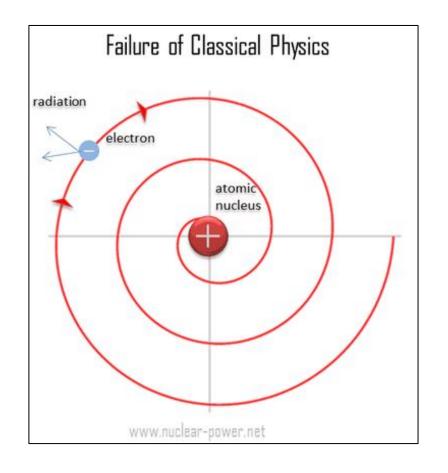
代入 $n=1 \cdot Z=1 \cdot r_0$ 得

$$\Delta t = 4c^3 \left(\frac{\pi m \epsilon_0}{e^2}\right)^2 \left(\frac{4\pi \epsilon_0 \hbar^2}{me^2}\right)^3 \approx \mathbf{1.556} \times \mathbf{10^{-11} s}$$

電子的平均徑向速率沉為

$$\bar{v}_r = \frac{r_0}{\Delta t} = 3.401 \text{ ms}^{-1}$$

遠小於心,所以「任何時刻皆可以近似為圓周運動」的假設合理。

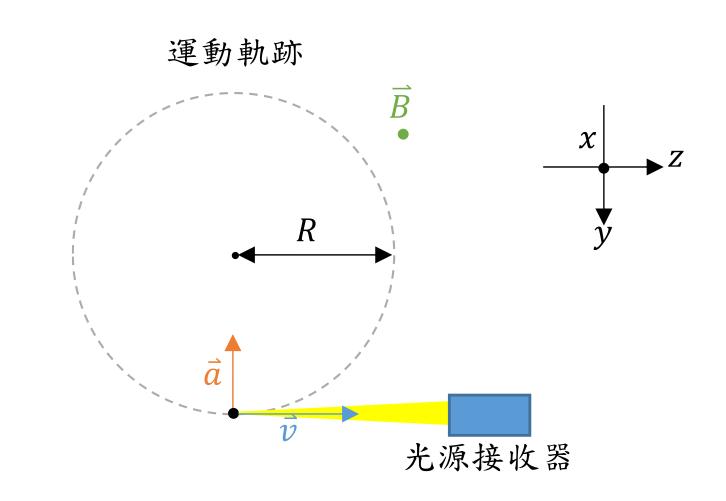


3/11/2023



環形加速器

- 1. 到達光源接收器
- 2. 聚頻磁鐵
- 3. 發出雷射光





海爾貝克陣列(Halbach Array)

可形成所謂的單邊磁場,即一邊磁場變為零,使磁場集中於另一單邊。



將同極集中, 使磁場集中

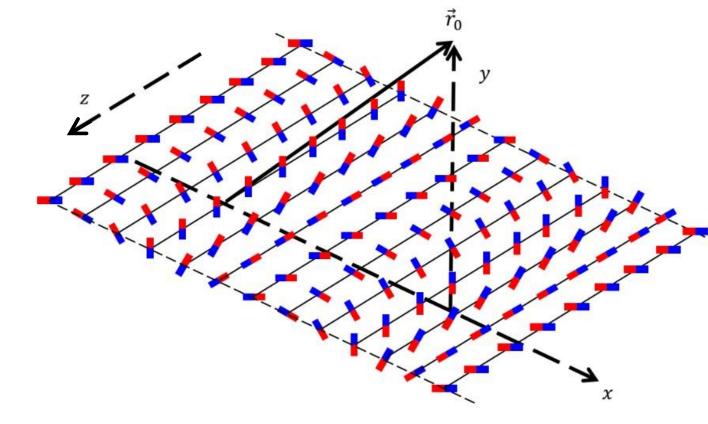
假設

考慮磁鐵連續的角度變化

磁鐵的磁矩方向向量: $\sin \beta \hat{x} + \cos \beta \hat{y}$

旋轉角度: $\beta(x) = kx$,k > 0

磁矩面密度量值:σ



海爾貝克陣列的定量分析

磁偶極的磁場

$$\vec{B}(\vec{r}) = \frac{\mu_0}{4\pi r^3} [3(\vec{m} \cdot \hat{r})\hat{r} - \vec{m}]$$

定義位置向量产為

$$\vec{r} = (x - x', y, z - z') = (\bar{x}, \bar{y}, \bar{z})$$

其中(x,y,z)為觀測者的位置,(x',y',z')為磁偶極的位置 $d\overline{m} = \sigma dx' dz' (\sin kx' \hat{x} + \cos kx' \hat{y})$

把下代上,你會得到

$$\frac{\mu_0 \sigma}{4\pi r^3} \int_{-\infty}^{\infty} \int_{-\infty}^{\infty} \left[3 \frac{\bar{x} \sin kx' + \bar{y} \cos kx'}{r^2} (\bar{x}\hat{x} + \bar{y}\hat{y} + \bar{z}\hat{z}) - (\sin kx' \hat{x} + \cos kx' \hat{y}) \right] dx' dz'$$

再經過一些化簡與爆肝積分後,你會得到.....

首先先去除對Z的奇函數,積分變為

$$\frac{\mu_0 \sigma}{4\pi r^3} \int_{-\infty}^{\infty} \int_{-\infty}^{\infty} \left[3 \frac{\bar{x} \sin kx' + \bar{y} \cos kx'}{r^2} (\bar{x}\hat{x} + \bar{y}\hat{y}) - (\sin kx' \hat{x} + \cos kx' \hat{y}) \right] dx' dz'$$

利用積分公式(見積分公式1)

$$\int_{-\infty}^{\infty} \frac{1}{(a^2 + z^2)^{3/2}} dz = \frac{2}{a^2}$$
$$\int_{-\infty}^{\infty} \frac{1}{(a^2 + z^2)^{5/2}} dz = \frac{4}{3a^4}$$

可將上式化簡為

$$\frac{\mu_0 \sigma}{2\pi} \int_{-\infty}^{\infty} \left[2 \frac{\bar{x} \sin kx' + \bar{y} \cos kx'}{(\bar{x}^2 + \bar{y}^2)^2} (\bar{x} \hat{x} + \bar{y} \hat{y}) - \frac{\sin kx' \hat{x} + \cos kx' \hat{y}}{\bar{x}^2 + \bar{y}^2} \right] dx'$$

將 $x' = x - \bar{x}$ 代入再去除對 \bar{x} 的奇函數可得前項及後項變為

$$\frac{\bar{x}^2 \sin kx \cos k\bar{x} \,\hat{x} - \bar{x}\bar{y} \cos kx \sin k\bar{x} \,\hat{y} + \bar{y}^2 \cos kx \cos k\bar{x} \,\hat{y} + \bar{x}\bar{y} \sin kx \sin k\bar{x} \,\hat{x}}{(\bar{x}^2 + \bar{y}^2)^2}$$

$$\frac{\sin kx \cos k\bar{x}\,\hat{x} + \cos kx \cos k\bar{x}\,\hat{y}}{\bar{x}^2 + \bar{y}^2}$$

現在我們剩下四個積分要處理,其值分別為(見**積分公式2**)

$$I_{1} = \int_{-\infty}^{\infty} \frac{x^{2} \cos kx}{(x^{2} + y^{2})^{2}} dx = \frac{\pi}{2|y|} e^{-k|y|} (1 - k|y|)$$

$$I_{2} = \int_{-\infty}^{\infty} \frac{x \sin kx}{(x^{2} + y^{2})^{2}} dx = \frac{\pi}{2|y|} k e^{-k|y|}$$

$$I_{3} = \int_{-\infty}^{\infty} \frac{\cos kx}{(x^{2} + y^{2})^{2}} dx = \frac{\pi}{2|y|^{3}} e^{-k|y|} (1 + k|y|)$$

$$I_{4} = \int_{-\infty}^{\infty} \frac{\cos kx}{x^{2} + y^{2}} dx = \frac{\pi}{|y|} e^{-k|y|}$$

以 $I_1 imes I_2 imes I_3 imes I_4$ 化簡(49)式

 $\frac{\mu_0 \sigma}{2\pi} \left\{ 2 \left[I_1 \sin kx \, \widehat{\boldsymbol{x}} - I_2 \bar{\boldsymbol{y}} \cos kx \, \widehat{\boldsymbol{y}} + I_3 \bar{\boldsymbol{y}}^2 \cos kx \, \widehat{\boldsymbol{y}} + I_2 \bar{\boldsymbol{y}} \sin kx \, \widehat{\boldsymbol{x}} \right] - I_4 (\sin kx \, \widehat{\boldsymbol{x}} + \cos kx \, \widehat{\boldsymbol{y}}) \right\}$

$$\vec{B}(x, y, z) = \begin{cases} 0, & y > 0 \\ \mu_0 \sigma k e^{ky} (-\sin kx \, \hat{x} + \cos kx \, \hat{y}), & y < 0 \end{cases}$$

只留下單邊的磁場!

當然有比較聰明的做法.....

但是需要求一個非常不友善的積分

(二)技巧地利用三角函數

定義 $\vec{r}_0 = \bar{x}\hat{x} + \bar{y}\hat{y}$,則(49)式變為⁵

$$\frac{\mu_0 \sigma}{2\pi} \int_{-\infty}^{\infty} \frac{2(\hat{\boldsymbol{m}} \cdot \hat{\boldsymbol{r}}_0)\hat{\boldsymbol{r}}_0 - \hat{\boldsymbol{m}}}{r_0^2} d\bar{x}$$
 (53)

其中 $\hat{\boldsymbol{n}}\cdot\hat{\boldsymbol{r}}_0=\cos(\beta+\theta)$ 、 $\hat{\boldsymbol{m}}=\sin\beta\hat{\boldsymbol{x}}+\cos\beta\hat{\boldsymbol{y}}$ 。由幾何關係易得 $\bar{\boldsymbol{x}}=\bar{\boldsymbol{y}}\tan\theta$ 、 $\bar{\boldsymbol{y}}=r_0\cos\theta$ 代入上式⁶

$$\frac{\mu_0 \sigma}{2\pi |\bar{y}|} \int_{-\pi/2}^{\pi/2} \left[2\cos(\beta + \theta) \left(-\sin\theta \,\hat{x} + \cos\theta \,\hat{y} \right) - \sin\beta \,\hat{x} - \cos\beta \,\hat{y} \right] d\theta \tag{54}$$

根據三角和差公式

 $2\cos(\beta+\theta)\sin\theta+\sin\beta=\cos(\beta+\theta)\sin\theta+\sin(\beta+\theta)\cos\theta=\sin(\beta+2\theta)$

 $2\cos(\beta+\theta)\cos\theta-\cos\beta=\cos(\beta+\theta)\cos\theta-\sin(\beta+\theta)\sin\theta=\cos(\beta+2\theta)$

$$\frac{\mu_0 \sigma}{2\pi |\bar{y}|} \int_{-\pi/2}^{\pi/2} \left[-\sin(\beta + 2\theta) \,\hat{x} + \cos(\beta + 2\theta) \,\hat{y} \right] d\theta \tag{55}$$

注意 $\beta = kx' = k(x - \bar{x}) = kx + k\bar{y}\tan\theta$,同上y' = 0, $y = \bar{y}$,以下皆以y表示

$$\frac{\mu_0 \sigma}{2\pi |y|} \int_{-\pi/2}^{\pi/2} \left[-\sin(kx + ky \tan \theta + 2\theta) \,\widehat{\boldsymbol{x}} + \cos(kx + ky \tan \theta + 2\theta) \,\widehat{\boldsymbol{y}} \right] d\theta \tag{5}$$

因為 $\sin(ky \tan \theta + 2\theta)$ 為對 θ 的奇函數,所以在積分時可以忽略,上式化簡為

$$\frac{\mu_0 \sigma}{2\pi |y|} \int_{-\pi/2}^{\pi/2} \left[-\sin kx \cos(ky \tan \theta + 2\theta) \, \hat{\boldsymbol{x}} + \cos kx \cos(ky \tan \theta + 2\theta) \, \hat{\boldsymbol{y}} \right] d\theta$$

積分結果為(見積分公式3)

$$\int_{-\pi/2}^{\pi/2} \cos(ky \tan \theta + 2\theta) d\theta = \begin{cases} 0, & y > 0 \\ -2\pi ky e^{ky}, & y < 0 \end{cases}$$

所以海爾貝克陣列產生的磁場為

$$\vec{B}(x,y,z) = \begin{cases} 0, & y > 0 \\ \mu_0 \sigma k e^{ky} (-\sin kx \,\hat{x} + \cos kx \,\hat{y}), & y < 0 \end{cases}$$

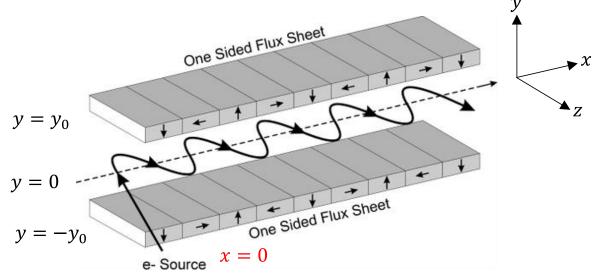
與直角坐標的結果(52)式相同。

可使用兩個反向的陣列達到單方向的強磁場!

 \vec{B}_1 為 $y=y_0$ 上的陣列所產生的磁場, \vec{B}_2 對應到 $y=-y_0$ 。其旋轉角可寫為 $\beta_1(x)=kx$, $\beta_2(x)=-kx$

$$\vec{B}_{1}(x,y,z) = \begin{cases} 0, & y > y_{0} \\ \mu_{0}\sigma k e^{k(y-y_{0})}(-\sin kx\,\hat{\boldsymbol{x}} + \cos kx\,\hat{\boldsymbol{y}}), & y < y_{0} \end{cases}$$

$$\vec{B}_{2}(x,y,z) = \begin{cases} \mu_{0}\sigma k e^{-k(y+y_{0})}(\sin kx\,\hat{\boldsymbol{x}} + \cos kx\,\hat{\boldsymbol{y}}), & y > -y_{0} \\ 0, & y < -y_{0} \end{cases}$$

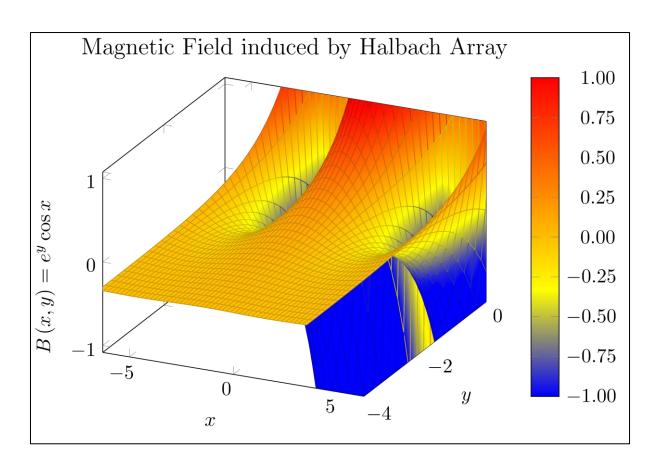


總磁場 $\vec{B}_{tot}(x,y,z)$ 為

 $\vec{B}_{\text{tot}}(x, y, z) = 2\mu_0 \sigma k e^{-ky_0} (-\sinh ky \sin kx \,\hat{x} + \cosh ky \cos kx \,\hat{y})$

y = 0處的總磁場 $\vec{B}_{tot}(x, 0, z)$ 為

$$\vec{B}_{\text{tot}}(x,0,z) = 2\mu_0 \sigma k e^{-ky_0} \cos kx \,\hat{\boldsymbol{y}}$$



3/11/2023



自由電子的運動模式

牛頓第二定律

$$\vec{F} = \frac{d\vec{p}}{dt} = m \frac{d(\gamma \vec{v})}{dt} = \gamma^3 m \left(\frac{1}{\gamma^2} \vec{a} + \frac{\vec{v} \cdot \vec{a}}{c^2} \vec{v} \right)$$

有電場E與磁場B的作用,則

$$\vec{F} = q(\vec{E} + \vec{v} \times \vec{B})$$

先算 $\vec{F} \cdot \vec{v}$

$$\vec{F} \cdot \vec{v} = \gamma^3 m \left(\frac{1}{\gamma^2} \vec{v} \cdot \vec{a} + \frac{\vec{v} \cdot \vec{a}}{c^2} v^2 \right) = q \vec{v} \cdot \vec{E}$$

整理可得

$$\vec{v} \cdot \vec{a} = \frac{q}{\gamma^3 m} \vec{v} \cdot \vec{E}$$

ā為

$$\vec{a} = \frac{q}{\gamma m} \left[\vec{E} + \vec{v} \times \vec{B} - (\vec{v} \cdot \vec{E}) \frac{\vec{v}}{c^2} \right]$$

在電子雷射中,我們通常使用磁場來控制電子的運動,因此

$$\vec{a} = \frac{d\vec{v}}{dt} = -\frac{e}{\gamma m}\vec{v} \times \vec{B}$$

多出1/γ倍!

注意到在旋轉坐標系下有

$$\frac{d\vec{v}}{dt} = \frac{\partial\vec{v}}{\partial t} + \vec{\Omega} \times \vec{v}$$

假設磁場為

$$\vec{B}(\vec{r}) = \vec{B}_r(\vec{r}) + \vec{B}_v(\vec{r})$$

 $\vec{B}_r(\vec{r})$ 為使粒子繞加速器旋轉的磁場、 $\vec{B}_v(\vec{r})$ 為使粒子振動的磁場。

比對可得

$$\vec{\Omega} \times \vec{v} = -\frac{e}{\gamma m} \vec{v} \times \vec{B}_r(\vec{r})$$

$$\frac{\partial \vec{v}}{\partial t} = -\frac{e}{\gamma m} \vec{v} \times \vec{B}_v(\vec{r})$$

為使粒子的旋轉角速度為定值, \vec{B}_r 也應為定值, $\vec{B}_r = B_r \hat{x}$,所以有

$$\overrightarrow{\Omega} = \frac{eB_r}{\gamma m} \widehat{\boldsymbol{x}}$$

考慮最簡單的情況,即磁場隨著Z座標週期改變

$$\vec{B}(z) = B_0 \cos kz \,\hat{x}$$

將 $\vec{v} = v_x \hat{x} + v_y \hat{y} + v_z \hat{z}$ 代入,得到微分方程式

$$\frac{dv_x}{dt} = 0, \qquad \frac{dv_y}{dt} = -\frac{eB_0}{\gamma m} v_z \cos kz, \qquad \frac{dv_z}{dt} = \frac{eB_0}{\gamma m} v_y \cos kz$$

3/11/2023

因為磁場不做功,故能量E為定值。 $E=\gamma mc^2$,故 γ 為常數,之後令 $\gamma(t)=\gamma$ 。假設電子的初始速度為 $\vec{v}_0=v_0\hat{\mathbf{z}}$,因此可以知道

$$v_x^2 + v_y^2 + v_z^2 = v_0^2$$

定義無因次常數G為

$$G = \frac{eB_0}{mkc}$$

得到微分方程式變為

$$\begin{cases} \frac{dv_x}{dt} = 0\\ \frac{dv_y}{dt} = -\frac{ckG}{\gamma} v_z \cos kz\\ \frac{dv_z}{dt} = \frac{ckG}{\gamma} v_y \cos kz \end{cases}$$

注意到

$$\frac{dv_y}{dt} = -\frac{ckG}{\gamma}v_z\cos kz = -\frac{ckG}{\gamma}\frac{dz}{dt}\cos kz$$
$$dv_y = -\frac{ckG}{\gamma}\cos kz \,dz$$

積分得

$$v_y = -\frac{cG}{\gamma} \sin kz$$

上式代回得

$$\frac{dv_z}{dt} = -\left(\frac{cG}{\gamma}\right)^2 k \sin kz \cos kz$$

兩邊同乘dz

$$v_z dv_z = -\left(\frac{cG}{\gamma}\right)^2 k \sin kz \cos kz \, dz$$

積分得

$$v_z = \sqrt{v_0^2 - \left(\frac{cG}{\gamma}\right)^2 \sin^2 kz}$$

$$v_0^2 = c^2 \left(1 - \frac{1}{v^2} \right) \circ$$
所以

$$\vec{\beta} = -\frac{G}{\gamma} \sin kz \,\hat{\boldsymbol{y}} + \sqrt{1 - \frac{1}{\gamma^2} (1 + G^2 \sin^2 kz) \hat{\boldsymbol{z}}}$$

$$\beta_z = 1 - \frac{1}{2\gamma^2} (1 + G^2 \sin^2 kz)$$

 β_z 對時間的平均值 $\bar{\beta}_z$ 為

$$\bar{\beta}_z = 1 - \frac{1}{2\gamma^2} - \frac{G^2}{4\gamma^2}$$

3/11/2023

電子在y方向上來回振盪。利用波長的關係可推得電磁波共振時的條件為 $cT - \lambda \cos \theta = n\lambda_0$

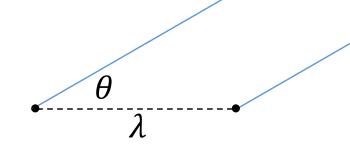
 λ_0 為電磁波波長,n為正整數。電子振盪週期 $T=\lambda/ar{eta}_z c$ 。代入得

$$\lambda_0 = \frac{\lambda}{n} \left(\frac{1}{\bar{\beta}_z} - \cos \theta \right)$$

注意在 $\theta = 0$ 時

$$\lambda_0 \approx \frac{\lambda}{2n\gamma^2} \left(1 + \frac{G^2}{2} \right)$$

此時的共振頻率為最大,能產生能量最強的光。



震盪過程中的輻射

注意到震盪時的**加速度近似與速度方向垂直**,因此可以類比先前的結果。 此情況下的加速度為

$$\vec{a} = -\frac{ecB_0 \cos kz}{\gamma m} \left(-\frac{G}{\gamma} \sin kz \, \hat{y} + \sqrt{1 - \frac{1}{\gamma^2} (1 + G^2 \sin^2 kz) \hat{z}} \right) \times \hat{x}$$
$$\vec{a} \approx -\frac{ecB_0 \cos kz}{\gamma m} \left[1 - \frac{1}{2\gamma^2} (1 + G^2 \sin^2 kz) \right] \hat{y}$$

當最大值發生時

$$\vec{a} \approx \frac{ecB_0}{\gamma m} \hat{\mathbf{y}}$$

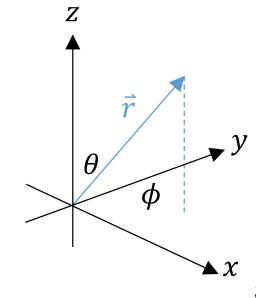
$$\vec{a} \approx \frac{ecB_0}{\gamma m} \hat{y}$$

此時的 $\vec{\beta}$ 為

$$\vec{\beta} = \frac{v_0}{c}\hat{\mathbf{z}} = \frac{eB_rR}{\gamma mc}\hat{\mathbf{z}}$$

R即為迴旋半徑。所以輻射功率角分布為

$$\frac{dP}{d\Omega} = \frac{e^4 B_0^2}{16\pi^2 \epsilon_0 c \gamma^2 m^2} \frac{(1 - \beta \cos \theta)^2 - (1 - \beta^2) \sin^2 \theta \cos^2 \phi}{(1 - \beta \cos \theta)^5}$$



報告書





3/11/2023

感謝大家聆聽