

系所別:

天文研究所

科目:

普通物理

五題請全作, 每題為20分

1. 一高速運動之粒子, 其靜止質量為  $m$ , 速度為  $\vec{v}$ , 動量為  $\vec{p}$ , 而能量為  $E$ , 根據愛因斯坦特殊相對論可知前述各物理量滿足  $\vec{p} = \gamma m \vec{v}$ ,  $E = \gamma m c^2$ ,  $\gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$  (其中  $c$  為光在真空中之速度)。假設此粒子不受任何外力作用, 即所謂自由(相對性)粒子, 試證此粒子之能量與速度滿足

$$(a) E^2 = c^2 \vec{p} \cdot \vec{p} + m^2 c^4, \quad (b) \vec{v} = \frac{c^2 \vec{p}}{\sqrt{p^2 c^2 + m^2 c^4}}$$

(c) 如果有粒子, 其靜止質量為零, 問其能量  $E$  及速度  $\vec{v}$  為何?

2. 一質量為  $m$  之行星環繞質量為  $M$  之太陽 ( $M \gg m$ )。假設太陽固定不動, 且行星之運動乃以太陽為中心之圓形軌道, 試證 (a) 圓運動之週期 (即行星繞太陽一圈所需時間) 之平方與軌道半徑之立方成比例 (b) 如果  $K$  與  $U$  分別表示行星之動能與位能, 試證  $K = -\frac{1}{2}U$ ,  $E = \frac{1}{2}U$  其中之  $E$  為總能, 且問此總能  $E$  之值究竟是正數或負數? 其物理意義為何? (c) 假設太陽為一均勻球體其質量之密度  $\rho$  為常數, 則在太陽表面附近以圓形軌道繞日之小天體之週期與太陽密度  $\rho$  之平方根成反比而與太陽之半徑及太陽之質量無關, 試加證明之!

3. 設有一體積為  $V$  之容器, 內裝理想氣體而容器內氣體所含粒子之總數為  $N$ , 從牛頓運動第二定律出發, 探討氣體中粒子與容器壁之彈性碰撞, 因而導出此理想氣體之壓力  $P$  滿足

$$PV = \frac{1}{3} N m \langle v^2 \rangle \quad (1)$$

(1) 式中之  $m$  乃各別粒子之質量, 而  $\langle v^2 \rangle$  表示粒子速度平方之平均值。利用氣體動力論之 Equipartition of Energy 定理證明 (1) 式可寫成常見之形式

$$PV = n R T \quad (2)$$

上式(2)式中之  $n$  為摩爾數,  $T$  為絕對溫度,  $R = N_0 k$ ,  $N_0$  為一摩爾中之粒子數 (即 Avogadro 常數),  $k$  為 Boltzmann 常數。

4. 根據 Rutherford 氏原子模型: 帶電荷  $Ze$  之原子核可視為一點電荷而電子則可視為一均勻球形分布 (其中心與原子核合) 之電子雲其所帶之總電荷為  $-Ze$ , 且此電子雲之半徑為  $R$ , 利用 Gauss 定理證明 (見下頁)

注意: 背面有試題

11111111

系所別:

天文研究所

科目:

普通物理

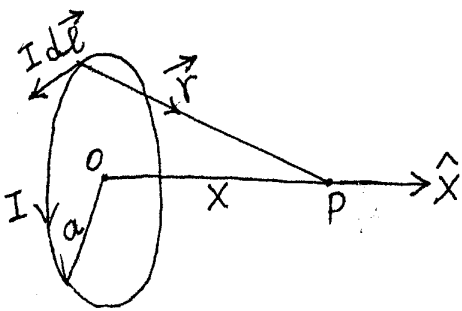
在原子內 ( $r < R$ ) 之電場為  $\vec{E} = \hat{r}E$ , 而  $E(r < R)$  之值為 ( $\hat{r}$  為徑向單位向量)  
 $E(r < R) = \frac{Ze}{4\pi\epsilon_0} \left[ \frac{1}{r^2} - \frac{r}{R^3} \right]$ , 問在原子外 ( $r > R$ ) 之電場為何?

且證此原子模型之電荷分布所產生之電位為

$$V = \frac{Ze}{4\pi\epsilon_0} \left\{ \frac{1}{r} - \frac{3}{2R} + \frac{r^2}{2R^3} \right\} \quad (r < R)$$

問  $V(r > R)$  之值為何?

5. 一半徑為  $a$  之圓形線圈攜帶電流  $I$  (如下圖所示)



從 Biot-Savart 定律出發, 求在此線圈對稱軸上任意一點 P 處 (由此線圈所產生之磁場, 答案以  $x, a, I$  等物理量表示之, 且明確說明此磁場之方向! 且證明 P 點與線圈中心 O 之距離如

果遠較線圈半徑  $a$  更大時 (即  $|x| \gg a$ ), 則磁場強度與  $|x|^{-3}$  成比例。