

九州大学理学部物理学科（物理学コース）

平成29年度 第3年次編入試験

物理学

平成28年7月2日（土）9：00－12：00

注意事項

- (1) 試験開始の合図があるまでこの冊子を開かないこと。
- (2) 問題冊子は表紙を含めて10枚で、問題は[I]から[III]までである。
- (3) 解答用紙には、受験番号と氏名を記入すること。
- (4) 解答は指定された解答用紙に記入すること。指定された解答用紙であれば、裏面を使って解答しても良い。下書きには問題用紙の余白や裏面などを利用し、解答用紙の余白には下書きをしないこと。
- (5) 解答用紙に書ききれない場合や、用紙を取り替えたい場合は、試験監督に申し出ること。
- (6) 問題冊子は持ち帰ってよい。

[I] (80 点)

以下の問いに答えよ。ただし導出に必要な物理量があれば各自で定義し、解答に明示しなさい。

惑星の運動に関するケプラーの法則は、以下の3点である。

第1法則： 惑星の軌道は太陽を片方の焦点とする楕円である。

第2法則： 太陽から惑星まで引いた線分の描く面積速度は一定である。

第3法則： 惑星の公転周期の2乗は楕円軌道の長軸の長さの3乗に比例する。

図1のように太陽を原点とする2次元平面内を運動する惑星を考え、その楕円軌道の長軸方向に x 軸を取る。惑星は質量 m の質点と考え、その位置ベクトルは極座標 r, θ を用いて $\mathbf{r} = r\mathbf{e}_r$ と表す。ただし、図の $\mathbf{e}_r = (\cos\theta, \sin\theta)$, $\mathbf{e}_\theta = (-\sin\theta, \cos\theta)$ はそれぞれ r 方向、 θ 方向の単位ベクトルである。太陽の質量は惑星の質量よりも十分に大きいとする。

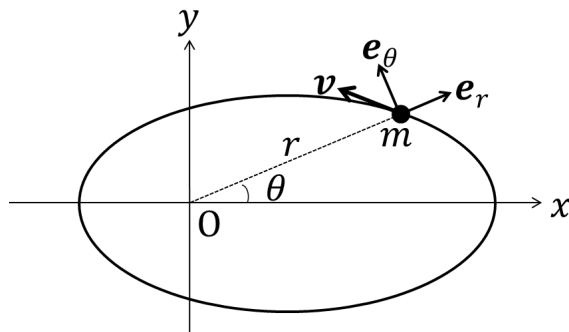


図1

- (1) 第2法則は、惑星の角運動量 $\mathbf{l} \equiv \mathbf{r} \times \mathbf{p}$ が保存することを意味する。ここで、 \mathbf{p} は運動量である。このことを用いて、惑星が受ける力が \mathbf{r} に平行であることを示せ。
- (2) 太陽と惑星の間のポテンシャル V は θ に依存しない。これを $V(r) = -Cr^n$ (C, n : 定数) と仮定する。惑星が円運動を行う場合を考え、第3法則を用いて $n = -1$ であることを示せ。

以下では、ポテンシャルを $V(r) = -C/r$ とする。

- (3) 惑星の r, θ 方向の速度成分 $v_r \equiv \mathbf{v} \cdot \mathbf{e}_r, v_\theta \equiv \mathbf{v} \cdot \mathbf{e}_\theta$ 、および角運動量の大きさを、極座標 r, θ 、およびそれらの時間微分 $\dot{r}, \dot{\theta}$ を用いて表せ。
- (4) 惑星の力学的エネルギー E を極座標を用いて表せ。
- (5) 角運動量保存則から $D \equiv |l|$ (定数) として、 E を θ や $\dot{\theta}$ に依存しない形式で表せ。
- (6) 惑星の r 方向の運動は、有効ポテンシャル $W(r) \equiv V(r) + D^2/(2mr^2)$ の下での質量 m の物体の 1 次元運動とみなすことができる。 $W(r)$ の概形を図示せよ。ただし、極値を取る座標を定数 C, D, m を用いて明示せよ。
- (7) 惑星と太陽の距離 r が有限にとどまる条件を E の範囲で表せ。ただし、解答は定数 C, D, m を用いて表せ。
- (8) 惑星が円運動するときの E の値を定数 C, D, m を用いて答えよ。

[II] (80点)

以下において空間は真空であるとし、その誘電率と透磁率をそれぞれ ϵ_0, μ_0 とする。

[II - 1] 最初に任意の電荷分布を持つ空間を考える。

- (1) 位置 \mathbf{r} ($r = |\mathbf{r}|$) における電界ベクトルを $\mathbf{E}(\mathbf{r})$ とする。図2-1のように、原点を中心とする半径 r の球面を S 、 S 上の微小面要素を dS 、 S より内側に含まれる電荷の総和を $Q(r)$ とする。 S 上の電界ベクトルが満たす、ガウスの法則の式を書け。

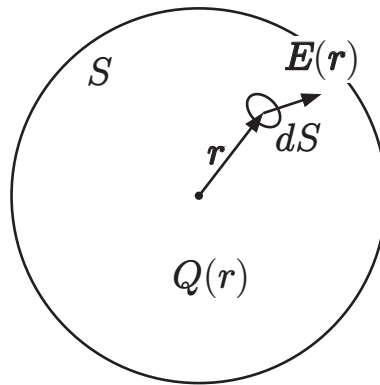


図2-1

次に電荷分布が原点に対して球対称である場合を考える。対称性から \mathbf{E} は \mathbf{r} 方向の成分のみを持ち、その成分は r の関数となるので、これを $E(r)$ と表す。

- (2) $\mathbf{E}(\mathbf{r})$ を $E(r)$ と \mathbf{r} を用いて表せ。

具体例として図2-2のように、原点を中心とする半径 a 、電荷密度 ρ の一様に帯電した球を考える。球の外側には電荷は存在しないものとする。

- (3) $E(r)$ を求めよ。ただし、 $r > a$ と $0 \leq r \leq a$ に場合わけして答えること。
- (4) 電位の基準を無限遠 ($r = \infty$) としたとき、位置 \mathbf{r} における電位 $V(r)$ を求めよ。ただし、 $r > a$ と $0 \leq r \leq a$ に場合わけして答えること。
- (5) 電界が蓄えている単位体積あたりのエネルギーは $\frac{1}{2}\epsilon_0|\mathbf{E}|^2$ で与えられる。この球による電界が、全空間に蓄えているエネルギー U を求めよ。

十分遠方 ($r \gg a$) にある電荷を、この一様に帯電した球の表面まで運び、同じ電荷密度 ρ で図2-3のように表面上に積み上げたところ、球の半径は a から微小量 da だけ増加し、 $a + da$ になった。

- (6) このときの電荷を運ぶのに要した仕事量 dW を求めよ。

次に、同様な方法で十分遠方から電荷を運び、一様に帯電した球を半径ゼロから a にまで成長させることを考える。

- (7) このときの電荷を運ぶのに要した総仕事量 W を求めよ。

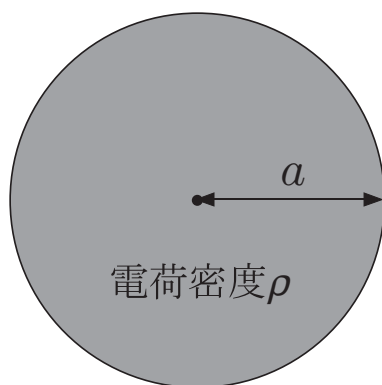


図 2-2

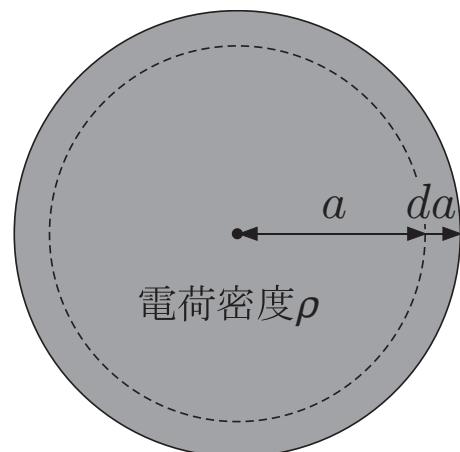


図 2-3

[II - 2] 位置 \mathbf{r}' にある微小電流要素 $I d\mathbf{s}$ が位置 \mathbf{r} に作る磁束密度 $d\mathbf{B}$ はビオ・サバールの法則により

$$d\mathbf{B} = \frac{\mu_0 I}{4\pi} \frac{d\mathbf{s} \times (\mathbf{r} - \mathbf{r}')}{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|^3}$$

と表される。

図 2-4 のように x - y 面上に原点を中心とする半径 a の円電流がある。電流の大きさを I とし、向きは z 軸正方向に進む右ネジが回る向きとする。また、微小線要素 ds の位置を $\mathbf{r}' = (x', y', z') = (a \cos \phi, a \sin \phi, 0)$ とし、 ds の長さを $a d\phi$ とする。ここで、 ϕ は \mathbf{r}' と x 軸のなす角度であり、 $d\phi$ はその微小変化量である。

- (1) ds の x, y, z 成分をそれぞれ求めよ。
- (2) 微小電流要素 $I ds$ が原点 $\mathbf{r} = (0, 0, 0)$ に作る磁束密度 $d\mathbf{B}$ の x, y, z 成分をそれぞれ求めよ。
- (3) 円電流全体が原点に作る磁束密度 \mathbf{B} の x, y, z 成分をそれぞれ求めよ。

次に、この円電流を図 2-5 のように磁束密度 $\mathbf{B}_0 = (B_0 \sin \theta, 0, B_0 \cos \theta)$ の一様な外部磁場中に置く。

- (4) 微小電流要素 $I ds$ が外部磁場から受ける力の z 成分を求めよ。
- (5) この微小電流要素が受ける y 軸周りのトルクを求めよ。
- (6) 円電流全体が受ける y 軸周りのトルクを求めよ。
- (7) この円電流が持つ磁気モーメントは z 軸と平行である。一般に磁気モーメント \mathbf{M} を持つ磁気双極子が磁束密度 \mathbf{B}_0 の外部磁場から受けるトルクは $\mathbf{M} \times \mathbf{B}_0$ である。このことから円電流が持つ磁気モーメントの大きさを導き出せ。

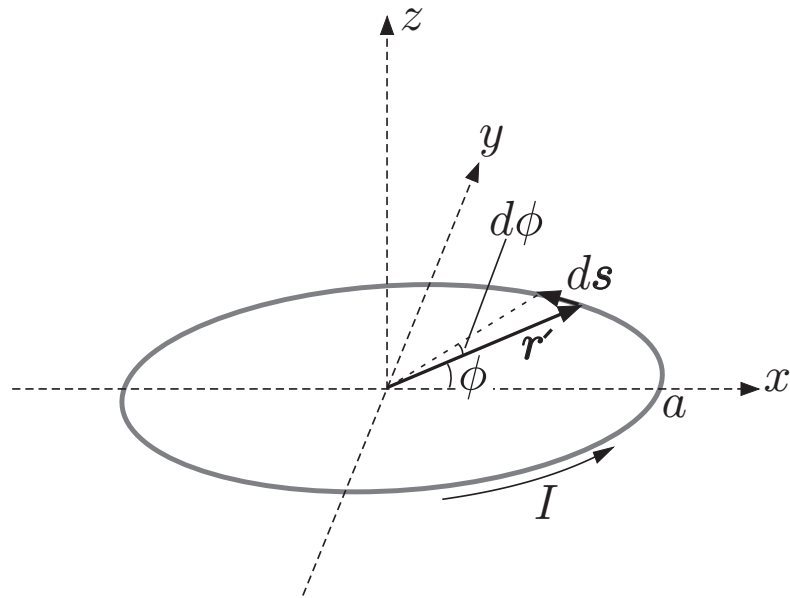


图 2-4

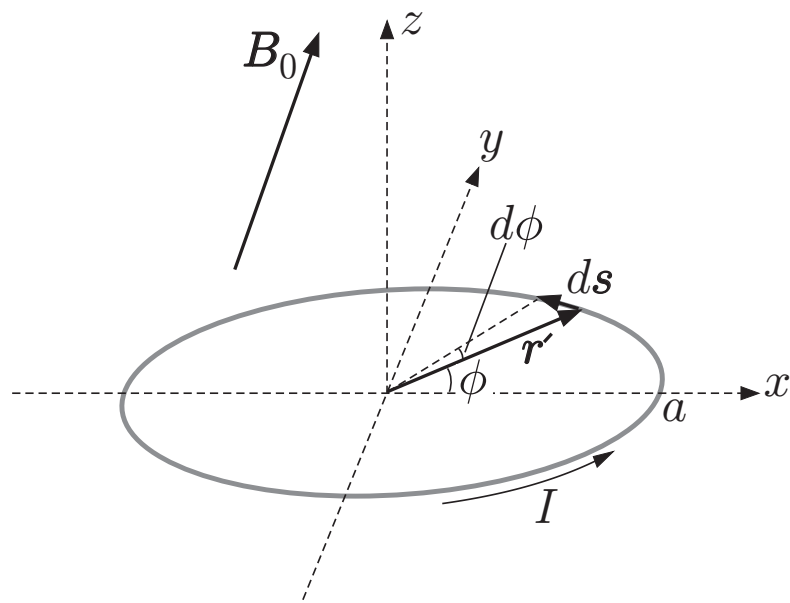


图 2-5

[III] (80点)

以下の問いに答えよ。

[III-1] 理想気体の準静的等温変化と準静的断熱変化について、以下の問いに答えよ。

表記は

V : 体積	p : 圧力	T : 温度	S : エントロピー
C_V : 定積比熱	C_p : 定圧比熱	R : 気体定数	

を用いる。また、 n モルの理想気体に対して

状態方程式 : $pV = nRT$
マイヤーの関係式 : $C_p - C_V = nR$

が成り立つこと、および C_V と C_p が定数であることを用いてよい。

(1) 準静的等温変化において、

$$pV = \text{一定}$$

が成り立つことを示せ。

(2) 準静的断熱変化は

$$C_V dT + p dV = 0$$

と表すことができる。熱力学第一法則からこの式を導け。

(3) 準静的断熱変化において、ポアッソンの関係式

$$pV^\gamma = \text{一定}$$

が成り立つことを示せ。ただし、 $\gamma = \frac{C_p}{C_V}$ とおく。

(4) 等温圧縮率 $\kappa_T = -\frac{1}{V} \left(\frac{\partial V}{\partial p} \right)_T$ と断熱圧縮率 $\kappa_S = -\frac{1}{V} \left(\frac{\partial V}{\partial p} \right)_S$ の間に

$$\kappa_T = \gamma \kappa_S$$

という関係があることを示せ。

(5) κ_T と κ_S の大小関係を求めよ。

(6) 等温過程および断熱過程を示す p - V 図を作成せよ。また、前問で求めた κ_T と κ_S の大小関係について、 p - V 図を使った説明を述べよ。

[III-2] 空気中を伝わる音波について問う。簡略化のため、図3のような円筒領域内を軸方向に伝搬する場合に限定する。円筒領域の断面積を A 、中心軸を x 軸にとる。空気の平均体積密度は ρ とする。

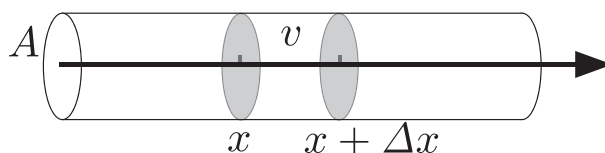


図3

- (1) 音波による空気の変位を $\xi(x)$ で表す。位置 x にある空気は、そこから $\xi(x)$ だけ x 方向に移動する。

円筒内の区間 $[x, x + \Delta x]$ の空気の変位すると、この空気が占める体積は $v = A\Delta x$ から

$$v' = A \{ \Delta x + \xi(x + \Delta x) - \xi(x) \}$$

に変化する。このことを図を描いて説明せよ。

- (2) 体積が変化すると、それに伴って圧力も変化する。両者の変化は空気の断熱圧縮率 $\kappa_S = -\frac{1}{v} \left(\frac{\partial v}{\partial p} \right)_S$ で関係付けられる。

位置 x にあった空気の変位後の圧力が

$$p(x) = p_0 - \frac{1}{\kappa_S} \frac{\partial \xi}{\partial x} \quad (\text{a})$$

と書けることを示せ。ここで、 p_0 は変位が無いときの圧力を表し、位置 x に依らず一定値をとる。

ヒント：

前問の結果から、微小領域での体積変化率は

$$\frac{dv}{v} = \lim_{\Delta x \rightarrow 0} \frac{v' - v}{v} = \frac{\partial \xi}{\partial x}$$

と書ける。

- (3) 微小領域の空気に働く力は、左右両側の境界断面にかかる圧力である。空気の運動方程式

$$\rho \frac{\partial^2 \xi}{\partial t^2} = -\frac{\partial p}{\partial x} \quad (\text{b})$$

を導け。

(4) 式 (b) に式 (a) を代入して得られる波動方程式

$$\frac{\partial^2 \xi}{\partial t^2} = \frac{1}{\rho \kappa_S} \frac{\partial^2 \xi}{\partial x^2} \quad (c)$$

を満たす解は、2階微分可能な任意の関数 f を用いて

$$\xi(x, t) = f(x \pm ct) \quad (d)$$

の形になることが知られている。ここで $c = \sqrt{\frac{1}{\rho \kappa_S}}$ は音速である。式 (d) が式 (c) を満たすことを確かめよ。