

例題 3 (電気四重極子の作る電場)

z 軸上の点 $(0, 0, z)$ では、対称性より電場の x 方向、 y 方向の成分は 0 となり、 z 方向成分 E_z のみが生き残る。クーロンの法則より、それぞれの電荷からの z 方向成分への寄与の和を計算すると、

$$\begin{aligned} E_z &= \frac{q}{4\pi\epsilon_0} \times \frac{1}{d^2 + z^2} \times \frac{z}{(d^2 + z^2)^{1/2}} + \frac{q}{4\pi\epsilon_0} \times \frac{1}{d^2 + z^2} \times \frac{z}{(d^2 + z^2)^{1/2}} + \frac{-2q}{4\pi\epsilon_0} \times \frac{1}{z^2} \\ &= \frac{q}{2\pi\epsilon_0} \left(\frac{z}{(d^2 + z^2)^{3/2}} - \frac{1}{z^2} \right) \end{aligned} \quad (1)$$

となる。ここで上の行の右辺の最初の 2 つの項は $\mathbf{r}_{\pm} = (\pm d, 0, 0)$ におかれた正の電荷 q からの寄与であり、その最後の項は原点におかれた電荷 $-2q$ からの寄与である。 $d \ll z$ のとき、

$$\frac{1}{(d^2 + z^2)^{3/2}} = \frac{1}{z^3} \times (1 + (d/z)^2)^{-3/2} \simeq \frac{1}{z^3} \times \left(1 - \frac{3}{2}(d/z)^2 + \dots \right)$$

と Taylor 展開し、(1) 式に代入すると、 d/z の 2 次の項が残り、

$$E_z(0, 0, z) \simeq -\frac{3qd^2}{4\pi\epsilon_0 z^4}$$

が得られる。

例題 5 (円周上に分布した電荷の作る電場) 電荷の分布した円周の中心を座標軸の原点にとり、 z 軸を円周面に垂直方向にとると、 z 軸に対する軸対称性より、 z 軸上では電場の向きは z 軸方向になり、 x 、 y 方向の成分を持たないことがまずわかる。従って、以下の計算では、 z 方向の成分のみを考える。

クーロンの法則より円周上の微小線分 Δl 上に置かれた電荷 $\Delta Q = \lambda \Delta l$ が z 軸上の点に作る電場の z 方向成分は、

$$\Delta E_z = \frac{\Delta Q}{4\pi\epsilon_0} \frac{1}{R^2 + z^2} \cos \theta$$

で、ここで θ は円周上の点から z 軸に引いた直線が z 軸となす角度である。

$$\cos \theta = z / \sqrt{R^2 + z^2}$$

であることを用いて円周上で積分すると、

$$E_z = \frac{\lambda 2\pi R}{4\pi\epsilon_0} \frac{z}{(R^2 + z^2)^{3/2}} = \frac{Q}{4\pi\epsilon_0} \frac{z}{(R^2 + z^2)^{3/2}}$$

が得られる。ここで、 $Q = \lambda 2\pi R$ は円周上に分布する全電荷の量。 $z \gg R$ の遠方では、

$$E_z \simeq \frac{Q}{4\pi\epsilon_0 z^2}$$

となり、原点に置かれた点電荷 Q の作る電場の z 方向成分と一致する。

例題 6 (立体角) この問題はレポート問題にはしなかったが、ガウスの法則の証明とも関連するので略解を与える。

地上から太陽を見たときの立体角 (平均値) は、

$$\Omega_{\text{Sun}} = \frac{\pi \times (6.96 \times 10^8)^2}{(1.50 \times 10^{11})^2} = 6.76 \times 10^{-5} \quad (\text{str})$$

月の立体角 (平均値) は

$$\Omega_{\text{Moon}} = \frac{\pi \times (1.74 \times 10^6)^2}{(3.84 \times 10^8)^2} = 6.45 \times 10^{-5} \quad (\text{str})$$

となり、両者はほぼ等しい。地球から太陽までの距離は季節変化があり、一番遠ざかる遠日点では太陽の立体角は月のそれより小さくなる。これが、皆既日食が起こる背景にある。半径 1cm の 1 円玉を目から x m 遠ざけたとき、その立体角が太陽の立体角と一致するには

$$\frac{\pi \times (1.0 \times 10^{-2})^2}{x^2} = 6.8 \times 10^{-5}$$

より、

$$x = 2.16 \quad (\text{m})$$

が得られる。

例題 8 (一様に帯電した球殻の作る電場) 図 2 (a) の電荷分布の場合、対称性より電場の向きは球の中心から外に向かった放射状になり、電場の強さは球殻の中心からの距離 r のみの関数となる。このことを考慮して、ガウスの法則を半径 r の球面 (ガウス面) に用いると、

$$\oint \mathbf{E} \cdot d\mathbf{S} = 4\pi r^2 E(r) = \frac{q_{\text{tot}}(r)}{\epsilon_0}$$

ここで、 $q_{\text{tot}}(r)$ は半径 r の球の中に含まれる全電荷で、題意より

$$q_{\text{tot}}(r) = \begin{cases} 0 & r \leq R' \\ \frac{4\pi}{3} \frac{\rho}{\epsilon_0} (r^3 - R'^3) & R' < r \leq R \\ \frac{4\pi}{3} \frac{\rho}{\epsilon_0} (R^3 - R'^3) & R < r \end{cases}$$

であるから、電場の強さにたいし

$$E(r) = \begin{cases} 0 & r \leq R' \\ \frac{\rho}{3\epsilon_0} \left(r - \frac{R'^3}{r^2} \right) & R' < r \leq R \\ \frac{\rho}{3\epsilon_0} \frac{R^3 - R'^3}{r^2} & R < r \end{cases} \quad (2)$$

が得られる。

例題 9 この場合は球対称とはならないが、空洞の部分には半径 R' で電荷密度 $-\rho$ で一様に帯電した球があると考えれば、合わせの原理を使って電場を求めることができる。但し、いくつかの場合分けが必要となる。半径 R の球の中心を座標軸の原点に選び、半径 R' の空洞の中心の位置ベクトルを \mathbf{d} とする。例えば、 $|\mathbf{r} - \mathbf{d}| \leq R'$ の場合、すなわち空洞内部では、

$$\mathbf{E}(\mathbf{r}) = \frac{\rho}{3\epsilon_0} \mathbf{r} - \frac{\rho}{3\epsilon_0} (\mathbf{r} - \mathbf{d}) = \frac{\rho}{3\epsilon_0} \mathbf{d}$$

となり、一様電場となっている。空洞の外で、電荷分布の中では ($r \leq R, |\mathbf{r} - \mathbf{d}| > R'$)

$$\mathbf{E}(\mathbf{r}) = \frac{\rho}{3\epsilon_0} \mathbf{r} - \frac{\rho R'^3}{3\epsilon_0} \frac{\mathbf{r} - \mathbf{d}}{|\mathbf{r} - \mathbf{d}|^3} = \frac{\rho}{3\epsilon_0} \left(\mathbf{r} - R'^3 \frac{\mathbf{r} - \mathbf{d}}{|\mathbf{r} - \mathbf{d}|^3} \right)$$

電荷分布の外 ($r > R_1$) では

$$\mathbf{E}(\mathbf{r}) = \frac{\rho R^3}{3\epsilon_0} \frac{\mathbf{r}}{r^3} - \frac{\rho R'^3}{3\epsilon_0} \frac{\mathbf{r} - \mathbf{d}}{|\mathbf{r} - \mathbf{d}|^3} = \frac{\rho}{3\epsilon_0} \left(R^3 \frac{\mathbf{r}}{r^3} - R'^3 \frac{\mathbf{r} - \mathbf{d}}{|\mathbf{r} - \mathbf{d}|^3} \right),$$

となる。 $\mathbf{d} = 0$ のとき、この解は図 2 (a) の場合の解 (2) に一致する。