

## 演習問題解答例 (12)

岩山隆寛 \*

——— 解答例を参考にするときの注意 ———

解答例を参考にして宿題の解答を作成するときには、必ず解答例を紙に印刷して、内容をよく理解、確認してから自分の解答を作成するようにしてください。パソコンやスマートフォンの画面で解答例を見た場合に、数式に含まれている文字（アルファベットやギリシャ文字、ベクトルを表す太文字）が適切に表示されないことがあります。

### 演習問題\*1

2.  $r = \sqrt{x^2 + y^2 + z^2}$  のとき、次の偏微分 (a)~(c) と勾配 (d) を計算しなさい。

(a)  $\frac{\partial r}{\partial x}$

模範解答:

$$\begin{aligned}\frac{\partial r}{\partial x} &= \frac{\partial}{\partial x} \sqrt{x^2 + y^2 + z^2} \\ &= \frac{\partial}{\partial x} (x^2 + y^2 + z^2)^{1/2} \\ &= \frac{1}{2} (x^2 + y^2 + z^2)^{-1/2} \times (2x) \\ &= \frac{x}{\sqrt{x^2 + y^2 + z^2}} \\ &= \frac{x}{r}\end{aligned}$$

(b)  $\frac{\partial r}{\partial y}$

---

\* 福岡大学理学部地球圏科学科. iwayama@fukuka-u.ac.jp

\*1 提出する際には A4 のレポート用紙で提出してください。提出されたレポートの大きさが不揃いだと紛失してしまう恐れがあるので。

模範解答: 前問において,  $x \rightarrow y, y \rightarrow z, z \rightarrow x$  と置き替えることにより,

$$\frac{\partial r}{\partial y} = \frac{y}{r}$$

を得る.

(c)  $\frac{\partial r}{\partial z}$

模範解答: 前問と同様に置き替えによって

$$\frac{\partial r}{\partial z} = \frac{z}{r}$$

を得る.

(d)  $\nabla \frac{1}{r}$

模範解答:

$$\begin{aligned}\nabla \frac{1}{r} &= \left\{ \frac{\partial}{\partial x} \left( \frac{1}{r} \right) \right\} \mathbf{i} + \left\{ \frac{\partial}{\partial y} \left( \frac{1}{r} \right) \right\} \mathbf{j} + \left\{ \frac{\partial}{\partial z} \left( \frac{1}{r} \right) \right\} \mathbf{k} \\ &= \left( -\frac{1}{r^2} \frac{\partial r}{\partial x} \right) \mathbf{i} + \left( -\frac{1}{r^2} \frac{\partial r}{\partial y} \right) \mathbf{j} + \left( -\frac{1}{r^2} \frac{\partial r}{\partial z} \right) \mathbf{k} \\ &= -\frac{x}{r^3} \mathbf{i} - \frac{y}{r^3} \mathbf{j} - \frac{z}{r^3} \mathbf{k} \\ &= -\frac{1}{r^3} (x\mathbf{i} + y\mathbf{j} + z\mathbf{k}) \\ &= -\frac{1}{r^3} \mathbf{r}\end{aligned}$$

を得る. ここで, 2行目から3行目の変形には, (a)~(c) で得られた結果を利用した. また, 最後の表式は極座標系の動径方向の単位ベクトル  $\mathbf{e}_r$  を用いて  $\nabla \frac{1}{r} = -\frac{1}{r^2} \mathbf{e}_r$  と表現できます.

今回の宿題のポイント

1. 偏微分の計算を具体的に行ってみました.
2. 最後の問題は, 万有引力による位置のエネルギー (万有引力が作るポテンシャル) に関係します.  $\mathbf{F} = -\nabla U$  を力  $\mathbf{F}$  がポテンシャル  $U$  から導かれると表現し, 万有引力  $\mathbf{F} = -\frac{GMm}{r^2} \mathbf{e}_r$  のポテンシャルは  $U = -\frac{GMm}{r}$  となることを意味しています. ここで,  $G$  は万有引力定数,  $M$  と  $m$  はそれぞれ太陽と地球の質量を表し,  $r$  はその間の距離です.