Analiza III R

Wykładowca: dr hab. Katarzyna Grabowska

Skryba: Szymon Cedrowski

Spis treści

1	Geometria różniczkowa	4
	Powtórka z Analizy II	4
	Objętość kuli B_n	4
	Pole powierzchni sfery n -wymiarowej	7
	Strumień pola przez ramke	8

Rozdział 1

Geometria różniczkowa

Wykład 1: Powtórka z Analizy II

16 paź 2020

Objętość kuli B_n

Obszar całkowania dany jest przez:

$$B_n = \left\{ \left(x^1, \dots, x^n \right) : \sum_{n=1}^n (x^i)^2 \le 1 \right\}$$

Objętość będzie dana przez całkę Riemanna z 1:

$$\int_{B_n} 1 \, \mathrm{d} x^1 \, \mathrm{d} x^2 \cdots \, \mathrm{d} x^n$$

Jak mamy współrzędne w przestrzeni \mathbb{R}^n to mamy związane z nimi wektory **bazy standardowej** w przestrzeni stycznej: $\mathbb{R}^n(x^1,\ldots,x^n) \leadsto (\partial_1,\ldots,\partial_n)$.

Jak całkujemy to jest potrzebna jakaś miara objętości, np. iloczyn skalarny i w bazie st. jest on przyjemną macierzą diagonalną:

$$(\partial_i \mid \partial_j)_{st} = [g]_{st} = \operatorname{diag}(1, 1, \dots, 1)$$

Do całkowania jest nam potrzebna również kanoniczna forma objętości $\Omega_n = dx^1 \wedge \cdots \wedge dx^n$ i wtedy przechodzimy z całki Riemanna do obiektu z geometrii różniczkowej:

$$\int_{B_n} \mathrm{d}x^1 \cdots \mathrm{d}x^n = \int_{(B_n, i_+)} \Omega_n$$

Musimy najpierw zamienić zmienne na takie współrzędne wielo-sferyczne. Działają bardzo podobnie jak zwykłe biegunowe i sferyczne. A oto algorytm ich tworzenia.

Bierzemy najpierw st: $(x^1, x^2, \dots, x^{n-1}, x^n)$ i ruszając tylko ostatnie dwie zmienne przekształcamy je na biegunowe sf1: $(x^1, \dots, x^{n-2}, r^{n-1}, \phi^{n-1})$ takie, że:

$$\begin{cases} x^{n-1} = r^{n-1} \cos \phi^{n-1} \\ x^n = r^{n-1} \sin \phi^{n-1} \end{cases}$$

Teraz trzeba napisać macierz zamiany zmiennych czyli macierz identyczności z bazy sf1 do st. Wspomnienia z algebry:

Twierdzenie 1 (Zmiana formy dwuliniowej przy zmianie bazy).

$$[g]_{\rm sf1}^{\rm sf1} = \left([{\rm id}]_{\rm sf}^{\rm st}\right)^{\top} \ [g]_{\rm st}^{\rm st} \ [{\rm id}]_{\rm sf}^{\rm st}$$

$$\stackrel{\rm iloczyn \ skalarny}{\rm w \ nowej \ bazie} = {\rm \substack{macierz \ zamiany \\ zmiennych}}^{\rm macierz \ zamiany}_{\rm w \ starej \ bazie} \cdot {\rm \substack{macierz \ zamiany \\ zmiennych}}^{\rm macierz \ zamiany}_{\rm zmiennych}$$

Dygresja. Można by tensorowo? Przy przejściu ze współrzędnych (x^1, \ldots, x^n) do (x'^1, \ldots, x'^n) mamy:

$$g'_{\nu'_1\nu'_2} = \sum_{\nu_1,\nu_2} g_{\nu_1\nu_2} \frac{\partial x^{\nu_1}}{\partial x'^{\nu'_1}} \frac{\partial x^{\nu_2}}{\partial x'^{\nu'_2}}$$

Wracając do wcześniejszego liczenia, w układzie biegunowym mamy:

$$\partial_r = \frac{\partial x}{\partial r} \partial_x + \frac{\partial y}{\partial r} \partial_y$$
$$= \cos \phi \cdot \partial_x + \sin \phi \cdot \partial_y$$
$$\partial_\phi = -r \sin \phi \cdot \partial_x + r \cos \phi \cdot \partial_y$$

Wówczas w bazie standardowej,

$$[\partial_r]^{\mathrm{st}} = \begin{bmatrix} \cos \phi \\ \sin \phi \end{bmatrix}, \quad [\partial_\phi]^{\mathrm{st}} = \begin{bmatrix} -r \sin \phi \\ r \cos \phi \end{bmatrix}$$

Macierz przejścia z bazy do bazy składa się z wektorów nowej bazy zapisanej w starej bazie, czyli w naszym przypadku:

$$[\mathrm{id}]_{\mathrm{sf1}}^{\mathrm{st}} = \mathrm{diag}(1, \dots, 1) \oplus \begin{bmatrix} \cos \phi^{n-1} & -r^{n-1} \sin \phi^{n-1} \\ \sin \phi^{n-1} & r^{n-1} \cos \phi^{n-1} \end{bmatrix} = M_1$$

Teraz robimy drugą zamianę bazy. Startujemy z sf1. Bierzemy dwie ostatnie współrzędne metryczne x^{n-2} , r^{n-1} i będą nowe współrzędne sf2: $(x^1, \ldots, r^{n-2}, \phi^{n-2}, \phi^{n-1})$ takie, że:

$$\begin{cases} x^{n-2} = r^{n-2}\cos\phi^{n-2} \\ r^{n-1} = r^{n-2}\sin\phi^{n-2} \end{cases}$$

przy czym $r^{n-2} \in (0, \infty)$, natomiast w odróżnieniu od $\phi^{n-1} \in (0, 2\pi)$, mamy $\phi^{n-2} \in (0, \pi)$. A jest tak dlatego, że $r^{n-1} > 0$, zatem większe argumenty sinusa by nam to psuły. W przejściu sf1 \rightarrow sf2 zostaje taka sama ostatnia zmienna ϕ^{n-1} zatem

$$[\mathrm{id}]_{\mathrm{sf2}}^{\mathrm{sf1}} = \underbrace{\mathrm{diag}(1, \dots, 1)}_{(n-3) \times (n-3)} \oplus \begin{bmatrix} \cos \phi^{n-2} & -r^{n-2} \sin \phi^{n-2} \\ \sin \phi^{n-2} & r^{n-2} \cos \phi^{n-2} \end{bmatrix} \oplus \mathrm{diag}(1) = M_2$$

Możemy tak zamieniać dalej. Wtedy,

$$[g]_{\text{sf2}}^{\text{sf2}} = M_2^{\top} [g]_{\text{sf1}}^{\text{sf1}} M_2$$

$$= M_2^{\top} M_1^{\top} [g]_{\text{st}}^{\text{st}} M_1 M_2$$

$$= M_2^{\top} M_1^{\top} M_1 M_2$$

$$= M_2^{\top} \left[\operatorname{diag} \underbrace{(1, \dots, 1)}_{n-2} \oplus \operatorname{diag} \left(1, \left(r^{n-1} \right)^2 \right) \right] M_2$$

Zauważmy, że to pojedyncze przekształcenie de facto działa nam za każdym razem na jakieś dwa elementy z macierzy klatkowej.

= diag
$$(1, ..., 1, (r^{n-2})^2, (r^{n-1})^2)$$

= diag $(1, ..., 1, (r^{n-2})^2, (r^{n-2}\sin\phi^{n-2})^2)$

Widzimy już co się będzie działo jak będziemy dalej przesuwali sf2 do sf(n-1): $(r, \phi^1, \phi^2, \dots, \phi^{n-1})$, gdzie

$$\begin{cases} x_1 = r\cos\phi^1\\ r^2 = r\sin\phi^1 \end{cases}$$

Wówczas,

$$[g]_{\mathrm{sf}(n-1)}^{\mathrm{sf}(n-1)} = \begin{bmatrix} \cos \phi^1 & \sin \phi^1 \\ -r \sin \phi^1 & r \cos \phi^1 \end{bmatrix} \operatorname{diag} \left(1, 1, (r^2)^2, \dots, (r^{n-1})^2 \right) \begin{bmatrix} \cos \phi^1 & -r \sin \phi^1 \\ \sin \phi^1 & r \cos \phi^1 \end{bmatrix}$$
$$= \operatorname{diag} \left(1, r^2, (r \sin \phi^1)^2, (r \sin \phi^1 \sin \phi^2)^2, \dots (r \sin \phi^1 \sin \phi^2 \cdots \sin \phi^{n-2})^2 \right)$$

Teraz bardzo łatwo policzymy wyznacznik macierzy diagonalnej:

$$\sqrt{\det g} = r^{n-1} \left(\sin \phi^1\right)^{n-2} \cdots \left(\sin \phi^{n-2}\right)$$

Przypomnijmy sobie pewną całkę:

$$\int_0^{\pi} \sin^n \phi \, d\phi = -\sin^{n-1} \phi \cos \phi \Big|_0^{\pi} + (n-1) \int_0^{\pi} \sin^{n-2} \phi \cos^2 \phi \, d\phi$$
$$= (n-1) \int_0^{\pi} \sin^{n-2} \phi \, d\phi - (n-1) \int_0^{\pi} \sin^n \phi \, d\phi$$

Dostajemy wzór rekurencyjny:

$$(*) = \int_0^{\pi} \sin^n \phi \, d\phi = \frac{n-1}{n} \int_0^{\pi} \sin^{n-2} \phi \, d\phi$$

Teraz rozważamy względem parzystości:

1.
$$n = 2k$$

$$(*) = \frac{2k-1}{2k} \frac{2k-3}{2k-2} \int_0^{\pi} \sin^{2k-4} \phi \, d\phi = \frac{(2k-1)(2k-3)\cdots 3}{2k(2k-2)\cdots 4} \int_0^{\pi} \sin^2 \phi \, d\phi$$
$$= \frac{(2k-1)!!}{2k!!} \pi$$

2.
$$n = 2k + 1$$

$$(*) = \frac{2k!!}{(2k+1)!!} \int_0^{\pi} \sin \phi \, d\phi = 2 \cdot \frac{2k!!}{(2k+1)!!}$$

Teraz możemy policzyć objętość kuli n-wymiarowej.

$$\Omega_n = r^{n-1} (\sin \phi^1)^{n-2} \cdots (\sin \phi^{n-2}) dr \wedge d\phi^1 \wedge \cdots \wedge d\phi^{n-1}$$

W kategoriach całki Riemanna mamy zamianę zmiennych postaci:

$$dx^{1} \cdots dx^{n} = \det(M_{n}M_{n-1} \cdots M_{2}M_{1}) dr \cdots d\phi^{n-1}$$

Nie robiliśmy tego w taki sposób, bo bezpośrednie mnożenie tych macierzy zamiany zmiennych jest bardzo kłopotliwe. Z formami różniczkowymi i iloczynem skalarnym wyszło prościej.

$$Vol_{2k} = \int_{0}^{R} r^{2k-1} dr \int_{0}^{\pi} (\sin \phi^{1})^{2k-2} d\phi^{1} \cdots \int_{0}^{\pi} \sin \phi^{2k-2} d\phi^{2k-2} \int_{0}^{2\pi} d\phi^{2k-1}$$

$$= \frac{1}{2k} R^{2k} \cdot 2\pi \cdot \left(\text{te wszystkie współczynniki} \atop \text{co się poskracają} \right) = R^{2k} \frac{1}{2k} \frac{1}{(2k-2)!!} \pi^{k} 2^{k}$$

$$= \frac{\pi^{k}}{k!} R^{2k}$$

To samo powtarzamy dla przypadku nieparzystego.

$$Vol_{2k+1} = \frac{\pi^k 2^{k+1}}{(2k+1)!!} R^{2k+1}$$

Pole powierzchni sfery n-wymiarowej

Wygodniej będzie liczyć pole (n-1)-wymiarowej sfery zanurzonej w \mathbb{R}^n . Przepis na formę objętości:

- 1. Zanurzenie $S^{n-1} \subset \mathbb{R}^n$
- 2. Metryka w \mathbb{R}^n
- 3. Obcięcie formy do S^{n-1}
- 4. Produkcja formy objętości i całkowanie.

Obcięcie oznacza ustalenie r=R. Wtedy przestajemy formę obliczać na wektorze dr i wymiar macierzy spada.

$$g_{|\mathcal{S}^{n-1}} = \operatorname{diag}\left(R^2, \left(R\sin\phi^1\right)^2, \dots, \left(R\sin\phi^1 \cdots \sin\phi^{n-2}\right)^2\right)$$

Pole powierzchni sfery to będzie całka z obciętej formy objętości:

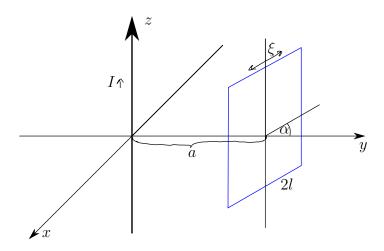
$$S = \int_{\left(\mathbf{S}^{n-1}, i_{+}\right)} \Omega = \int_{\left(\mathbf{S}^{n-1}, i_{+}\right)} \sqrt{\det g_{|\mathbf{S}^{n-1}|}} \, \mathrm{d}\phi^{1} \wedge \cdots \wedge \mathrm{d}\phi^{n-1}$$

Rachunkowo to ta sama całka co poprzednio z pominięciem całki po r, wobec tego

$$= \begin{cases} \frac{2\pi^k}{(k-1)!} R^{2k-1}, & n = 2k\\ \frac{2^{k+1}\pi^k}{(2k-1)!!} R^{2k}, & n = 2k+1 \end{cases}$$

Przy czym pamiętamy, że n to wymiar przestrzeni, w której zanurzamy.

Strumień pola przez ramkę



Rysunek 1.1: ramka

Potencjał wektorowy \vec{A} pola \vec{B} :

$$\vec{A}(x,y,z) = -K \log \sqrt{x^2 + y^2} \frac{\partial}{\partial z}$$

$$\vec{B} = \nabla \times \vec{A}$$

Strumień pola przez powierzchnię liczymy definiując pole normalne \vec{n} , wyznaczamy element powierzchni d σ i całkujemy po powierzchni Σ .

$$\int_{\Sigma} (\vec{n} \mid \vec{x}) \, \mathrm{d}\sigma$$

Wprowadźmy w otoczeniu Σ układ współrzędnych taki jaki byłby wygodny (x^1, \ldots, x^n) : $\Sigma = \{x^1 = 0\}, \|\partial_{x^1}\| = 1, (\partial_{x^1} | \partial_{x^i}) = 0.$ Czyli $\vec{n} = \partial_{x^1}$. Wówczas rachunki są prostsze, bo metryka wygląda:

$$g = \begin{bmatrix} 1 & 0 & \cdots & 0 \\ 0 & g_{22} & \cdots & g_{2n} \\ \vdots & \vdots & \ddots & \vdots \\ 0 & g_{2n} & \cdots & g_{nn} \end{bmatrix} \implies d\sigma = \sqrt{\det g} \, dx^2 \cdots dx^n$$

Weźmy nasze pole $\vec{x} = x^1 \partial_1 + x^2 \partial_2 + \dots + x^n \partial_n$. Z założenia mamy, że $(\vec{n} \mid \vec{x}) = x^1$, zatem:

$$\int_{\Sigma} (\vec{n} \mid x) d\sigma = \int_{\Sigma} x^{1} \sqrt{\det g} dx^{2} \cdots dx^{n}$$

Używając geometrii różniczkowej można prościej. Mamy powierzchnię zanurzoną $\Sigma \subset \mathbb{R}^n$ i formę objętości $\Omega = \sqrt{\det g} \, \mathrm{d} x^1 \wedge \cdots \wedge \mathrm{d} x^n$.

Popatrzmy na pole wektorowe x zwężone z Ω (tensorowo $\Omega_{[a_1 \cdots a_n]} x^{a_1}$):

$$x \, \lrcorner \Omega = \sqrt{\det g} \left(x^1 \, \mathrm{d} x^2 \wedge \dots \wedge \mathrm{d} x^n - x^2 \, \mathrm{d} x^1 \wedge \mathrm{d} x^3 \wedge \dots \wedge \mathrm{d} x^n + \dots \pm x^n \, \mathrm{d} x^1 \wedge \dots \wedge \mathrm{d} x^{n-1} \right)$$

Zauważmy, że na powierzchni Σ z wyżej wybranymi współrzędnymi $x^1 = 0$, zatem przy obcięciu formy Ω do powierzchni zerują się wszystkie wedge, które zawierają d x^1 .

$$x \, \lrcorner \Omega_{|\Sigma} = \sqrt{\det g} x^1 \, \mathrm{d} x^2 \wedge \dots \wedge \mathrm{d} x^n$$

Licząc całkę z tej zwężonej formy,

$$\int_{(\Sigma,+)} x \, d\Omega = \int_{(\Sigma,+)} \sqrt{\det g} x^1 \, dx^2 \wedge \dots \wedge dx^n$$
$$= \int_{\Sigma} x^1 \sqrt{\det g} \, dx^2 \dots dx^n$$

Wyrażenie po lewej stronie jest obiektem czysto geometrycznym i nie zależy od współrzędnych. Możemy więc olać tę metodę ze szczególnym układem i liczyć ten obiekt po lewej.

Wracając do naszego zadania. Mamy liczyć strumień pola $B = \nabla \times A$ czyli chcemy całkować $B \lrcorner \Omega = \mathrm{d} G(A)$ (z definicji rotacji A), gdzie $G \colon \mathrm{T} M \to \mathrm{T}^* M$ jest iloczynem skalarnym. Użyjemy współrzędnych walcowych.

$$\begin{cases} x = r \cos \phi \\ y = r \sin \phi , \quad g = \begin{bmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & r^2 & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{bmatrix}, \quad \Omega = r \, \mathrm{d}r \wedge \mathrm{d}\phi \wedge \mathrm{d}z \end{cases}$$

Liczymy G(A) gdzie A było dane w wyżej.

$$G(A) = -K \log r \, dz \quad \text{(tensorowo } g_{ab}A^a = A_b\text{)}$$
$$dG(A) = -K \frac{1}{r} \, dr \wedge dz = K \frac{1}{r} \, dz \wedge dr$$

Musimy wprowadzić parametryzację ramki.

$$\begin{cases} y = a + \xi \cos \alpha \\ x = -\xi \sin \alpha \end{cases}, \quad \xi \in [-l, l], \ z \in [-l, l]$$

Formę zdefiniowaną na całym \mathbb{R}^3 musimy obciąć do samej ramki.

$$r^{2} = x^{2} + y^{2}$$

$$2r dr = 2x dx + 2y dy$$

$$dr = \frac{x}{r} dx + \frac{y}{r} dy = \frac{1}{r} \left(\xi \sin \alpha (d\xi) \sin \alpha + (a + \xi \cos \alpha) d\xi \cos \alpha \right)$$

$$= \frac{1}{r} (a \cos \alpha + \xi) d\xi$$