

# Lösungen - Analysis III - Juli-Klausur 2008

## 1. Aufgabe

12 Punkte (2+5+5)

(i)  $f : \Omega \rightarrow \overline{\mathbb{R}}$  heißt *messbar*, wenn für jedes  $c \in \overline{\mathbb{R}}$  gilt:

$$f^{-1}(]c, \infty]) = \{x \in \Omega \mid f(x) > c\} \in \mathfrak{A}.$$

(ii) Mit  $f$  und  $g$  sind auch die Differenzen  $f - g$  und  $g - f$  messbar.

$$\begin{aligned} \{x \in \Omega \mid f(x) \geq g(x)\} &= \{x \in \Omega \mid (g - f)(x) \leq 0\} \\ &= \Omega \setminus \{x \in \Omega \mid (g - f)(x) > 0\} \text{ ist messbar.} \\ \{x \in \Omega \mid f(x) = g(x)\} \\ &= \{x \in \Omega \mid f(x) \leq g(x)\} \cap \{x \in \Omega \mid f(x) \geq g(x)\} \\ &= (\Omega \setminus \{x \in \Omega \mid (f - g)(x) > 0\}) \cap \{x \in \Omega \mid f(x) \geq g(x)\} \end{aligned}$$

ist messbar (Eigenschaften der  $\sigma$ -Algebra  $\mathfrak{A}$ ).

(iii) Sei  $c \in \overline{\mathbb{R}}$ .

“ $\implies$ ”: Ist  $f$  messbar, dann folgt aus (ii), mit konstantem (und damit messbarem)  $g \equiv c$ , dass  $\{f = c\}$  messbar ist, also  $\{f = c\} \in \mathfrak{A}$ .

“ $\impliedby$ ”: Seien  $n \in \mathbb{N}$  und  $f(\Omega) = \{c_1, c_2, \dots, c_n\} \subset \overline{\mathbb{R}}$ , sowie  $A_k = \{f = c_k\}$  für  $k \in \{1, \dots, n\}$ . Nach Voraussetzung gilt  $A_k \in \mathfrak{A}$ ,  $\forall k \in \{1, \dots, n\}$ . Dann gilt mit der Definition aus (i), für jedes  $c \in \overline{\mathbb{R}}$ :

$$\{f > c\} = \{x \in \Omega \mid f(x) > c\} = \bigcup_{\{k \mid c_k > c\}} A_k \in \mathfrak{A}.$$

## 2. Aufgabe

12 Punkte (6+2+4)

(i) Sei  $n \in \mathbb{N}$ ,  $n \geq 1$ .  $f_n$  ist messbar auf  $B(0, 1)$ , da stetig, nicht-negativ und  $f_n(x) \leq \left(\frac{1}{n}\right)^{-\alpha}$  für alle  $x \in B(0, 1)$ . Wegen

$$\int_{B(0,1)} \left(\frac{1}{n}\right)^{-\alpha} d\lambda^2 = \left(\frac{1}{n}\right)^{-\alpha} \lambda^2(B(0, 1)) < \infty$$

ist  $f_n$  Lebesgue-integrierbar auf  $B(0, 1)$ . Es gilt mit  $A := \{x \in \mathbb{R}^2 \mid |x| < \frac{1}{n}\}$  und  $B = B(0, 1) \setminus A = \{x \in \mathbb{R}^2 \mid \frac{1}{n} \leq |x| \leq 1\}$ :

$$\int_{B(0,1)} f_n d\lambda^2 = \int_A f_n d\lambda^2 + \int_B f_n d\lambda^2 = \int_A \left(\frac{1}{n}\right)^{-\alpha} d\lambda^2 + \int_B |x|^{-\alpha} d\lambda^2.$$

Die Transformation in Polarkoordinaten ergibt:

$$(a) : \quad \lambda^2(A) = \int_{[0, \frac{1}{n}] \times [0, 2\pi]} r \, d\lambda^2(r, \varphi) \stackrel{\text{Fubini}}{=} \int_{[0, \frac{1}{n}]} \int_{[0, 2\pi]} r \, d\lambda(\varphi) \, d\lambda(r) \\ = 2\pi \int_0^{\frac{1}{n}} r \, dr = \pi \left(\frac{1}{n}\right)^2,$$

$$(b) : \quad \int_B |x|^{-\alpha} d\lambda^2 = \int_{[\frac{1}{n}, 1] \times [0, 2\pi]} r^{-\alpha} \cdot r \, d\lambda^2(r, \varphi) \\ = \int_{[\frac{1}{n}, 1] \times [0, 2\pi]} r^{1-\alpha} d\lambda^2(r, \varphi) \\ \stackrel{\text{Fubini}}{=} \int_{[\frac{1}{n}, 1]} \int_{[0, 2\pi]} r^{1-\alpha} d\lambda(\varphi) \, d\lambda(r) \\ = 2\pi \int_{\frac{1}{n}}^1 r^{1-\alpha} dr = \frac{2\pi}{2-\alpha} [r^{2-\alpha}]_{r=\frac{1}{n}}^{r=1} \\ = \frac{2\pi}{2-\alpha} \left(1 - \left(\frac{1}{n}\right)^{2-\alpha}\right).$$

Daraus folgt:

$$\int_{B(0,1)} f_n \, d\lambda^2 = \left(\frac{1}{n}\right)^{-\alpha} \lambda^2(A) + \int_B |x|^{-\alpha} d\lambda^2 = \pi \left(\frac{1}{n}\right)^{2-\alpha} + \frac{2\pi}{2-\alpha} \left(1 - \left(\frac{1}{n}\right)^{2-\alpha}\right).$$

(ii) Nach (i) gilt:

$$\lim_{n \rightarrow \infty} \int_{B(0,1)} f_n \, d\lambda^2 = \begin{cases} +\infty & \alpha > 2 \\ \frac{2\pi}{2-\alpha} & 0 < \alpha < 2. \end{cases}$$

(iii) Es gilt  $\lim_{n \rightarrow \infty} f_n(x) = f(x)$  für alle  $x \in B(0, 1)$ . Wegen der Monotonie von  $f_n$  folgt mit Satz von Beppo Levi:

$$\int_{B(0,1)} f \, d\lambda^2 = \lim_{n \rightarrow \infty} \int_{B(0,1)} f_n \, d\lambda^2 = \begin{cases} +\infty & \alpha > 2 \\ \frac{2\pi}{2-\alpha} & 0 < \alpha < 2. \end{cases}$$

Damit ist  $f$  auf  $B(0, 1)$   $\lambda^2$ -integrierbar genau dann, wenn  $\alpha \in ]0, 2[$ .

### 3. Aufgabe

12 Punkte (8+4)

(i) **Variante 0:** Eine Stammfunktion von  $v$  ist  $\Phi(x, y, z) = \frac{1}{3}(x^3 + y^3 + z^3) - xyz$  (scharfes Hinsehen).

Gradientenfeld:

**Variante 1:** Nachprüfen der Integrierbarkeitsbedingung:

$$\frac{\partial v_1}{\partial y} = -z = \frac{\partial v_2}{\partial x}, \quad \frac{\partial v_1}{\partial z} = -y = \frac{\partial v_3}{\partial x}, \quad \frac{\partial v_2}{\partial z} = -x = \frac{\partial v_3}{\partial y}.$$

Da  $\mathbb{R}^3$  sternförmig ist, ist  $v$  ein Gradientenfeld, d.h. es existiert ein Skalarfeld  $\Phi : \mathbb{R}^3 \rightarrow \mathbb{R}$  mit  $\nabla\Phi = v$ .

**Variante 2:** Nachprüfen der Symmetrie der Funktionalmatrix  $Dv$  von  $v$ :

$$D_{(x,y,z)}v = (D_{(x,y,z)}v_1, D_{(x,y,z)}v_2, D_{(x,y,z)}v_3) = \begin{pmatrix} 2x & -z & -y \\ -z & 2y & -x \\ -y & -x & -2z \end{pmatrix}$$

ist symmetrisch. Da  $\mathbb{R}^3$  sternförmig ist, ist  $v$  ein Gradientenfeld, d.h. es existiert ein Skalarfeld  $\Phi : \mathbb{R}^3 \rightarrow \mathbb{R}$  mit  $\nabla\Phi = v$ .

Stammfunktion:

Gesucht ist ein stetig differenzierbares Skalarfeld  $\Phi : \mathbb{R}^3 \rightarrow \mathbb{R}$  mit  $\nabla\Phi = v$ .

**Variante 1:** Es gilt

$$\frac{\partial\Phi}{\partial x} = v_1 \Rightarrow \Phi(x, y, z) = \int v_1(x, y, z) dx = \frac{1}{3}x^3 - xyz + c(y, z),$$

mit  $c$  unabhängig von der Variablen  $x$ . Wegen  $\frac{\partial\Phi}{\partial y} = v_2$  gilt

$$\frac{\partial\Phi}{\partial y} = -xz + \frac{\partial c}{\partial y}(y, z) \stackrel{!}{=} y^2 - xz,$$

also ist  $c$  von der Form  $c(y, z) = \frac{1}{3}y^3 + d(z)$ , wobei  $d$  nur noch von der Variablen  $z$  abhängig sein kann. Es bleibt  $d$  zu bestimmen. Dafür nutzen wir die Gleichung  $\frac{\partial\Phi}{\partial z} = v_3$  aus:

$$\frac{\partial\Phi}{\partial z} = -xy + d'(z) \stackrel{!}{=} z^2 - xy \Rightarrow d(z) = \frac{1}{3}z^3 + e \quad (e \in \mathbb{R}, \text{ z.B. } e = 0).$$

Eine Stammfunktion von  $v$  wäre dann  $\Phi(x, y, z) = \frac{1}{3}(x^3 + y^3 + z^3) - xyz$ .

**Variante 2:** Sei  $r = (x, y, z)^T \in \mathbb{R}^3$  gegeben und  $(0, 0, 0)^T$  der Sternmittelpunkt von  $\mathbb{R}^3$ . Betrachte dann die Strecke, gegeben durch

$$\gamma : [0, 1] \rightarrow \mathbb{R}^3 : \quad t \mapsto (0, 0, 0)^T + t(x, y, z)^T.$$

Dann ist

$$\begin{aligned} \Phi(x, y, z) &= \int_{\gamma} v(r) \cdot dr = \int_0^1 (v \circ \gamma)(t) \cdot \gamma'(t) dt \\ &= \int_0^1 t^2 \begin{pmatrix} x^2 - yz \\ y^2 - xz \\ z^2 - xy \end{pmatrix} \cdot \begin{pmatrix} x \\ y \\ z \end{pmatrix} dt \\ &= \int_0^1 t^2 ((x^3 + y^3 + z^3) - 3xyz) dt \\ &= \frac{1}{3}(x^3 + y^3 + z^3) - xyz \end{aligned}$$

eine Stammfunktion von  $v$ .

Wegintegral:

Es gilt  $\gamma(0) = (0, 0, 0)^T$ ,  $\gamma(1) = (x, y, z)^T$ , also

$$\int_{\gamma} v(r) \cdot dr = \Phi(\gamma(1)) - \Phi(\gamma(0)) = \frac{1}{3}.$$

(ii) Die Bogenlänge  $L$  der Astroide lässt sich bestimmen durch

$$\begin{aligned}
L &= \int_{\gamma} dx = \int_{[0,2\pi]} |\gamma'(t)| dt = \int_0^{2\pi} \left| 3a \begin{pmatrix} -\cos^2(t) \sin(t) \\ \sin^2(t) \cos(t) \end{pmatrix} \right| dt \\
&= 3a \int_0^{2\pi} \sqrt{\cos^4(t) \sin^2(t) + \sin^4(t) \cos^2(t)} dt \\
&= 3a \int_0^{2\pi} \sqrt{\cos^2(t) \sin^2(t) (\cos^2(t) + \sin^2(t))} dt \\
&= 3a \int_0^{2\pi} \sqrt{\sin^2(2t)/4} dt \\
&= \frac{3}{2} a \int_0^{2\pi} |\sin(2t)| dt \\
&\stackrel{(*)}{=} \frac{3}{2} a \cdot 4 \int_0^{\frac{\pi}{2}} \sin(2t) dt = 3a [-\cos(2t)]_{t=0}^{t=\pi/2} \\
&= 6a,
\end{aligned}$$

wobei wir bei (\*) die  $\pi/2$ -Periodizität von  $|\sin(2t)|$  ausgenutzt haben.

#### 4. Aufgabe

10 Punkte (5+5)

(i) Die Schnittpunkte der 3 Kurven sind  $(4, 1)$ ,  $(2, 2)$  und  $(4, 4)$ . Es gilt

$$B = \{(x, y) \in \mathbb{R}^2 \mid 2 \leq x \leq 4, \frac{4}{x} \leq y \leq x\} \quad (\text{Normalbereich})$$

und damit

$$\begin{aligned}
\lambda^2(B) &= \int_B 1 d\lambda^2(x, y) \stackrel{\text{Fubini}}{=} \int_{[2,4]} \int_{[\frac{4}{x}, x]} 1 d\lambda(y) d\lambda(x) \\
&= \int_2^4 \int_{\frac{4}{x}}^x 1 dy dx = \int_2^4 \left(x - \frac{4}{x}\right) dx \\
&= \left[ \frac{1}{2} x^2 - 4 \ln(x) \right]_{x=2}^{x=4} \\
&= \frac{1}{2} (16 - 4) - 4(\ln(4) - \ln(2)) \\
&= 6 - 4 \ln(2).
\end{aligned}$$

(ii) Nach Definition (Oberflächenintegral 2. Art) gilt:

$$\int_S v \cdot n d\sigma = \int_{[0,2] \times [0,2\pi]} (v \circ c)(r, \varphi) \cdot N(r, \varphi) d(r, \varphi),$$

wobei  $N(r, \varphi) = \frac{\partial c}{\partial r}(r, \varphi) \times \frac{\partial c}{\partial \varphi}(r, \varphi)$ ,  $(r, \varphi) \in [0, 2] \times [0, 2\pi]$ . Gesucht ist dann offensichtlich

$$g := (v \circ c) \cdot N.$$

Wir bestimmen zuerst  $N$ .

$$\begin{aligned}
\frac{\partial c}{\partial r} \times \frac{\partial c}{\partial \varphi} &= \begin{vmatrix} i & j & k \\ \cos(\varphi) & \sin(\varphi) & 0 \\ -r \sin(\varphi) & r \cos(\varphi) & \frac{1}{2\pi} \end{vmatrix} \\
&= i \frac{1}{2\pi} \sin(\varphi) - j \frac{1}{2\pi} \cos(\varphi) + kr(\cos^2(\varphi) + \sin^2(\varphi))
\end{aligned}$$

Ersetzen wir  $i, j, k$  durch die Einheitsvektoren  $e_1, e_2, e_3$  des  $\mathbb{R}^3$  so erhalten wir

$$N(r, \varphi) = \begin{pmatrix} \frac{1}{2\pi} \sin(\varphi) \\ -\frac{1}{2\pi} \cos(\varphi) \\ r \end{pmatrix},$$

und schließlich

$$\begin{aligned} g(r, \varphi) &= (v \circ c)(r, \varphi) \cdot N(r, \varphi) = \begin{pmatrix} r \sin(\varphi) \\ -r \cos(\varphi) \\ \frac{1}{2\pi} \varphi \end{pmatrix} \cdot \begin{pmatrix} \frac{1}{2\pi} \sin(\varphi) \\ -\frac{1}{2\pi} \cos(\varphi) \\ r \end{pmatrix} \\ &= \frac{1}{2\pi} r \sin^2(\varphi) + \frac{1}{2\pi} r \cos^2(\varphi) + \frac{1}{2\pi} r \varphi \\ &= \frac{1}{2\pi} r (1 + \varphi). \end{aligned}$$

## 5. Aufgabe

4 Punkte

Sei  $i \in \{1, 2, 3\}$  und

$$F : \bar{\Omega} \rightarrow \mathbb{R}, \quad F := \begin{pmatrix} 0 \\ uv \\ 0 \end{pmatrix} \leftarrow i\text{-te Komponente}$$

Dann gilt  $\operatorname{div} F = \sum_{j=1}^3 \frac{\partial F_j}{\partial x_j} = \frac{\partial(uv)}{\partial x_i} = v \frac{\partial u}{\partial x_i} + u \frac{\partial v}{\partial x_i}$  und mit dem Gaußschen Integralsatz

$$\int_{\Omega} u \frac{\partial v}{\partial x_i} dx + \int_{\Omega} v \frac{\partial u}{\partial x_i} dx = \int_{\Omega} \operatorname{div} F dx = \int_{\partial\Omega} F \cdot n d\sigma = \int_{\partial\Omega} uv n_i d\sigma.$$

Wir erhalten schließlich

$$\int_{\Omega} u \frac{\partial v}{\partial x_i} dx = \int_{\partial\Omega} uv n_i d\sigma - \int_{\Omega} v \frac{\partial u}{\partial x_i} dx.$$