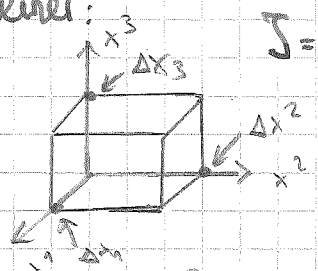


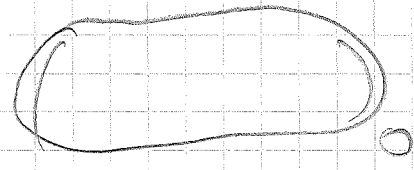
$$M = -\frac{1}{4\pi G m} \int_0 \vec{F} d\vec{f}$$

Allgemeiner:

Bsp:



$$J = \int_0 d\vec{f} \cdot \vec{F}$$



$$J = \int_{\text{oben Deckfläche}} dx^1 dx^2 F^3(x^1, x^2, x^3) + \int_{\text{unten}} dx^1 dx^2 (-F^3(x^1, x^2, 0))$$

↑  
const.:  
s. Skizze

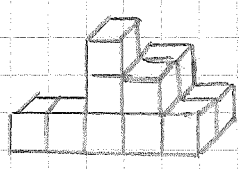
+ vorn/hinten + rechts/links  $J_4$

$$J_1 = \int_{\text{unten}} dx^1 dx^2 \Delta x^3 \frac{\partial F^3}{\partial x^3}(x^1, x^2, 0) = \Delta x^1 \Delta x^2 \Delta x^3 \frac{\partial F^3}{\partial x^3} + O(\Delta^4)$$

$$\Rightarrow J = \Delta V \cdot \left( \frac{\partial F^1}{\partial x^1} + \frac{\partial F^2}{\partial x^2} + \frac{\partial F^3}{\partial x^3} \right) = \Delta V \cdot (\partial_i F_i) = \Delta V \cdot (\vec{\nabla} \cdot \vec{F}) = \Delta V (\text{div } \vec{F})$$

$\Delta V = \Delta x^1 \Delta x^2 \Delta x^3$  Divergenz

Jetzt zum "großen Volumen":



Addiere alle entsprechenden Gleichungen:

⇒ In der Summe der J's heben sich "innere Flächen" weg  
⇒ "totales" Oberflächenint.

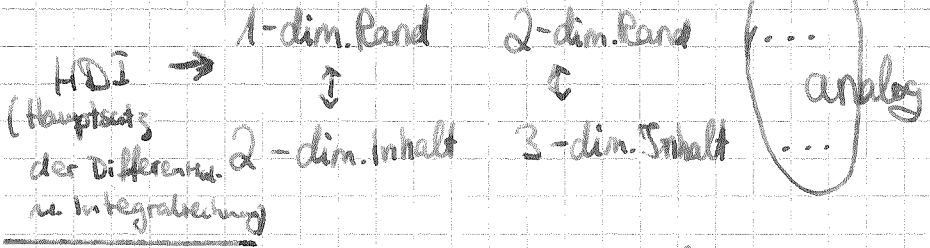
⇒ Die Summe der  $\Delta V (\partial_i F_i)$  gibt Vol. int. über "totales"

Volumen V:  $\int_0 d\vec{f} \cdot \vec{F} = \int_V d^3 F (\vec{\nabla} \cdot \vec{F})$  Gaußscher Satz

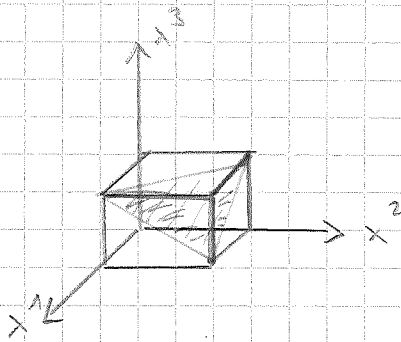
Ob-Fläche  
oder Winkel

Erinnerung:  $\oint_S d\vec{s} \cdot \vec{F} = \int_A d\vec{f} (\vec{\nabla} \times \vec{F})$  Stokes

Struktur: Stokes → Gauß →



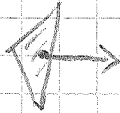
"Loch" im obigem Beweis: Wir wollen (wie schon bei Stokes) Oberfläche "glätten".



Wir haben:  

$$\vec{A}_\Delta = \sum_{i=1}^3 \vec{A}_{\Delta_i}$$

(elementare Geometrie)



Darstellung einer Fläche  
 mit Hilfe des Normalenvektors  
 (Kreuzprodukt)

Wir wollen unserem eckigen Volumen die Ecken abschneiden  
 können ohne einen Fehler von mehr als  $\Delta^3$  zu haben.

M11

zurück zur Gravit.: einfacher Fall:

Massenpkt. bei  $\vec{0}$ .

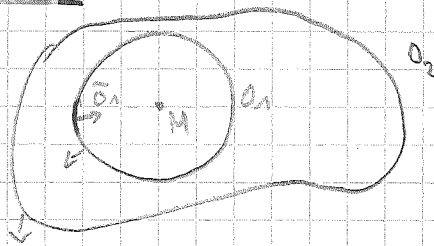
Oberfläche: Kugel mit Radius R

$$J = \int_0 \vec{F} \cdot d\vec{f} = \int_0 \left( -\frac{G_N M M}{R^2} \vec{e}_r \right) (|df| \vec{e}_r) = -\frac{G_N M M}{R^2} \int_0 |df|$$

↑  
Betrag von Flächenelement

$$= 4\pi G_N M M \checkmark$$

Allg. Fläche:



$$J_{1,2} = \int_{O_1, O_2} \vec{F} d\vec{f}$$

$$J_2 - J_1 = \int_{O_2} \vec{F} d\vec{f} - \int_{O_1} \vec{F} d\vec{f}$$

$$= \int_{O_2} \vec{F} d\vec{f} + \int_{O_1} \vec{F} d\vec{f}$$

↑  
umgekehrte Orientierung

$$\dots = \int_{O_2 \cup O_1} \vec{F} d\vec{f}$$

Oberfläche des  
 Volumens des  
 "Zwischenraums" von  
 $O_1$  &  $O_2$

nach Gauss:  $J_2 - J_1 = \int_{V_2 - V_1} d^3r \nabla \cdot \vec{F}$

⇒ Unser "Theorem" folgt für allg. M umgebende Flächen,  
 falls  $\nabla \cdot \vec{F} = 0$ .

19.01.2012  $-\nabla \cdot \vec{F} = -\nabla \cdot (-\nabla V) = \nabla^2 V$

$$\frac{\partial}{\partial x^i} \frac{\partial}{\partial x^i} V = \left( \frac{\partial^2 V}{(\partial x^1)^2} + \frac{\partial^2 V}{(\partial x^2)^2} + \frac{\partial^2 V}{(\partial x^3)^2} \right)$$

$$\equiv \Delta_x V(x) \equiv \Delta V$$

↑  
Laplace-Operator!

Wir konzentrieren uns auf  $\nabla^2 \left( \frac{1}{r} \right)$

zunächst  $\frac{\partial}{\partial x^i} \left( \frac{1}{r} \right) = \dots = -\frac{x^i}{r^3}$  ;  $-\frac{\partial}{\partial x^i} \left( \frac{x^i}{r^3} \right)$  ;  $-\frac{\partial}{\partial x^i} \left( \frac{x^i}{r^3} \right) = \dots$

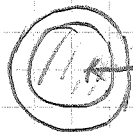
$\dots = -\left\{ \frac{3}{r^3} - x^i \frac{3}{2} \frac{2x^i}{r^5} \right\} = 0$  Bem.:  $(x^i)^2 = r^2$

prüfungs-relevant!

Wir haben jetzt: Unser Theorem für bel. Flächen, die Pkt. masse bei  $\vec{0}$  umgeben.

- Verallgemeinerung: • beliebig liegende Pkt. massen (Transl. inv.)
- Massenverteilungen  $\rightarrow$  wegen Linearität  $\square$  (Kräfte addieren sich)

Anwendung:



Rotat. symm., nicht homogen

$\hookrightarrow$  nur Gesamtmasse zählt für Kraft

### 9.4 Feldgleichungen der Gravitation

$$\int \vec{F} d\vec{f} = -(4\pi G_N m) \vec{M}$$

$$\int_{\text{Vol.}} (\nabla \cdot \vec{F}) d^3r = -(4\pi G_N m) \int_{\text{Vol.}} \rho d^3r \xrightarrow{\text{da Vol. bel.}} \nabla \cdot \vec{F} = -4\pi G_N \rho$$

$$\nabla^2 V = 4\pi G_N \rho$$

$$\equiv \Delta V = 4\pi G_N \rho$$

def.: Gravitationspotential:  $\Phi = \frac{1}{m} V$

$$\boxed{\nabla^2 \Phi \equiv \Delta \Phi = 4\pi G_N \rho}$$
 partielle Diff.-gl.

Laplace-Operator

Poissonsche (ohne  $\rho$ : Laplacesche) Diff.-gl.

Testmasse:  $m \ddot{\vec{x}} = \vec{F} = -\nabla V \Rightarrow \boxed{\ddot{\vec{x}} = -\nabla \Phi}$