

$$\vec{p} = m\vec{v}; \vec{F} = \frac{d\vec{p}}{dt}; \vec{F} = -\vec{\nabla}\Phi$$

$$\vec{L} = \vec{r} \times \vec{p} \text{ Drehimpuls}$$

$$\vec{N} = \vec{r} \times \vec{F} = \frac{d\vec{L}}{dt} \text{ Drehmoment}$$

$$W = \int_{x_1}^{x_2} \vec{F} \cdot d\vec{s} \text{ Arbeit}$$

$$T = \frac{1}{2}mv^2 \text{ kinetische Energie}$$

$$T + V = \text{const. Energieerhaltung}$$

$$\vec{R} = \frac{\sum_i m_i \vec{r}_i}{\sum_i m_i} \text{ Schwerpunktsvektor}$$

$$M \frac{d^2\vec{R}}{dt^2} = \vec{F}^{\text{ext}} \text{ externe Kraft}$$

$$\vec{L} = \vec{R} \times M \cdot \vec{v} + \sum_i \vec{r}_i' \times \vec{p}_i'$$

$$f(\vec{r}_1, \vec{r}_2, \dots, \vec{r}_n, t) = 0 \text{ holonome ZB}$$

$$Q_j = \sum_i \vec{F}_i \cdot \frac{d\vec{r}_i}{dq_j} \text{ generalisierte Kräfte}$$

$$Q_j = -\frac{dV}{dq_j} \text{ falls V Skalarpotential}$$

$$\frac{d}{dt} \frac{\partial L}{\partial \dot{q}_j} - \frac{\partial L}{\partial q_j} = 0 \text{ Euler-Lagrange-Gl.}$$

wobei L=T-V

$$\frac{d}{dt} \frac{\partial L}{\partial \dot{q}_j} - \frac{\partial L}{\partial q_j} = Q_j \text{ mit Zwangskraft}$$

$$Q_j = \sum_i \lambda_i a_{ik} \text{ bei nicht holonomen ZB}$$

$$\ddot{\varphi} + \frac{g}{l} \sin(\varphi) = 0 \text{ DGL math. Pendel}$$

$$\varphi(t) = \varphi_0 \cos(\sqrt{\frac{g}{l}} \cdot t) \text{ Lösung}$$

f(y,y',x) hat Extremum wenn:

$$\frac{\partial f}{\partial y} - \frac{d}{dx} \frac{\partial f}{\partial y'} = 0 \text{ Eulergleichung}$$

$$p_j = \frac{\partial L}{\partial \dot{q}_j} \text{ Kanonischer Impuls}$$

Kommt eine generalisierte Koordinate in den ELG nicht vor so heißt diese zyklisch. Ihr kanonischer Impuls ist somit erhalten.

$$\mu = \frac{m_1 \cdot m_2}{m_1 + m_2} \text{ reduzierte Masse}$$

$$L(\vec{R}, \dot{\vec{R}}, \vec{r}, \dot{\vec{r}}) = \frac{1}{2}(m_1 + m_2)\dot{\vec{R}}^2 + \frac{1}{2}\mu\dot{\vec{r}}^2 - U(\vec{r}, \dots)$$

Lagrange-Fkt für 2 Körperproblem mit:

$$\vec{R} = \text{Schwerpunktsvektor, } \vec{r} = \vec{r}_2 - \vec{r}_1$$

$$\frac{dA}{dt} = \text{const} = \frac{l}{2\mu} \text{ 2. Keplersches Gesetz}$$

$$f(r) = -\frac{\partial V}{\partial r}; l = \mu \cdot r^2 \cdot \dot{\theta};$$

$$\mu \ddot{r} - \frac{l^2}{\mu r^3} = f(r)$$

$$h(q, \dot{q}, t) = \sum_j \dot{q}_j \frac{\partial L}{\partial \dot{q}_j} - L \text{ Energiefkt.}$$

$$\frac{dh}{dt} = 0 \Rightarrow h(q, \dot{q}, t) = \text{const Jacobi-Int.}$$

$$\frac{1}{2}\mu(\dot{r}^2 + r^2\dot{\theta}^2) + V(r) = E$$

$$dt = \frac{dr}{\sqrt{\frac{2}{\mu}(E - V - \frac{l^2}{2\mu r^2})}}$$

$$\theta(t) = \frac{l}{\mu} \int_0^t \frac{dt}{r^2(t)}; V = \frac{k}{r};$$

$$V' = V + \frac{l^2}{2\mu r^2} \text{ fiktives Potential}$$

wenn E=V' dann:

E>0 → Hyperbel

E=0 → Parabel

E<0 → Ellipse

E=V'_{min} → Kreis

$$\theta = \theta_0 - \int_{u_0}^u \frac{du}{\sqrt{\frac{2\mu E}{l^2} - \frac{2\mu V}{l^2} - u^2}}$$

Orbitgleichung mit $u = 1/r$

$$V = -\frac{k}{r} \Rightarrow f = \frac{k}{r^2} \text{ für Keplerproblem}$$

$$\frac{1}{r} = \frac{\mu k}{l^2} \left(1 + \sqrt{1 + \frac{2 \cdot E \cdot l^2}{m \cdot k^2}} \cos(\theta - \theta')\right)$$

$$e = \sqrt{1 + \frac{2 \cdot E \cdot l^2}{m \cdot k^2}} \text{ Exzentrizität}$$

$$\langle T \rangle = -\frac{1}{2} \langle V \rangle \text{ Virialsatz}$$

$$\frac{l^2}{\mu k} = a(1 - e^2) \text{ bei Ellipse}$$

$$r = \frac{a(1 - e^2)}{1 + e \cdot \cos(\theta - \theta')}$$

$$r_p = a \cdot (1 - e) \text{ Periheldistanz}$$

$$r_a = a \cdot (1 + e) \text{ Apheldistanz}$$

$$t = \sqrt{\frac{\mu}{2}} \int_0^r \frac{dr}{\sqrt{\frac{k}{r} - \frac{l^2}{2\mu r^2} + E}}$$

$$t = \frac{l^3}{\mu k^2} \int_{\theta_0}^{\theta} \frac{d\theta'}{(1 + e \cdot \cos(\theta - \theta'))^2}$$

allgemeine Lösung

$$t = \frac{l^3}{4 \cdot \mu \cdot k^2} \left(\tan\left(\frac{\theta}{2}\right) + \frac{1}{3} \tan^3\left(\frac{\theta}{2}\right)\right)$$

Lösung für Parabel (e=1)

$$t = \sqrt{\frac{2 \cdot \mu \cdot a^3}{2 \cdot k}} \int_0^{\psi} (1 - e \cdot \cos(\psi')) d\psi'$$

Lösung für Ellipse

$$T = 2\pi \sqrt{\frac{\mu \cdot a^3}{k}} \text{ 3. Keplersches Gesetz}$$

$$\text{mit } k = G \cdot m_1 \cdot m_2; \omega = \frac{2\pi}{T};$$

$$\omega t = \psi - e \cdot \sin(\psi) \text{ Keplergleichung}$$

$$\tan\left(\frac{\theta}{2}\right) = \sqrt{\frac{1+e}{1-e}} \tan\left(\frac{\psi}{2}\right)$$

$$t_E = \frac{1}{3} \sqrt{\frac{8}{G \cdot m_{\square}}} r_E \left(\left(2 \frac{r_p}{r_E} + 1\right) \sqrt{r_E} \sqrt{1 - \frac{r_p}{r_E}} \right)$$

Zeit eines Kometen innerhalb einer Planetenbahn

$$\vec{A} = \vec{p} \times \vec{l} - \mu \cdot k \cdot \frac{\vec{r}}{r} \text{ Runge-Lenz-Vektor}$$

$$\frac{1}{r} = \frac{\mu k}{l^2} \left(1 + \frac{A}{\mu k} \cos(\theta)\right)$$

$$\frac{\delta \rho}{\rho} \ll 1 \text{ bei Schallwellen}$$

$$p \cdot V = N \cdot k \cdot T = \nu \cdot R \cdot T \text{ ideale Gasgl.}$$

$$(p + \frac{a \cdot N^2}{V^2}) \cdot (V - b \cdot N) = N \cdot k \cdot T \text{ vdW-Gl.}$$

$$n = \frac{N}{V} \text{ Teilchendichte}$$

$$p = n \cdot k \cdot T \text{ ideale Gasgleichung}$$

$$dU + p \cdot dV = \delta Q = T \cdot dS \text{ 1. Hauptsatz}$$

$$dU = T \cdot dS - p \cdot dV; \text{ Diff. innere Energie}$$

$$C_V = \left. \frac{\partial U}{\partial T} \right|_V = \left. \frac{\delta Q}{\partial T} \right|_V = T \left. \frac{\partial S}{\partial T} \right|_V$$

Wärmekapazität bei konstanten Volumen

$$C_p = \left. \frac{\partial U}{\partial T} \right|_p + p \left. \frac{\partial V}{\partial T} \right|_p = \left. \frac{\delta Q}{\partial T} \right|_p$$

Wärmekapazität bei konstantem Druck

$$C_p - C_V = R; \gamma = \frac{C_p}{C_V} = \frac{f + 2}{f}$$

$$c_p = \frac{C_p}{m}; c_v = \frac{C_V}{m} \text{ spezifische Wärmekap}$$

$$U = C_V \cdot T = \frac{f}{2} N \cdot k \cdot T \text{ für ideales Gas}$$

$$U_{\text{pro-f}} = \frac{1}{2} k \cdot T \text{ Gleichverteilungssatz}$$

adiabatische: $\delta Q = 0 \Rightarrow p \cdot V^\gamma = \text{const}(S)$

$$S = S_0 + C_V \ln\left(\frac{p}{\rho^\gamma}\right) = S_0 + \frac{R}{\gamma - 1} \ln\left(\frac{p}{\rho^\gamma}\right)$$

$$c_s^2 = \gamma \frac{p}{\rho} = \gamma \frac{R T}{m} = \left. \frac{\partial p}{\partial \rho} \right|_S \text{ Schallgeschw.}$$

$$S(T, V) = \int_{T_0}^T C_v \frac{dT'}{T'} + \int_{V_0}^V R \frac{dV'}{V'}$$

$$dS = \frac{\delta Q}{T} \text{ Entropie (wenn adiab. } dS=0)$$

$$\frac{\partial \bar{u}}{\partial t} + (\bar{u} \cdot \bar{\nabla}) \bar{u} = -\frac{1}{\rho} \bar{\nabla} p \text{ Euler-Gleichung}$$

$$\frac{D}{Dt} = \frac{\partial}{\partial t} + (\bar{u} \cdot \bar{\nabla}) \text{ konvektive Ableitung}$$

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + \bar{\nabla}(\rho \bar{u}) = 0 \text{ Kontinuitätsgleichung}$$

$$E = \frac{1}{2} \rho u^2 + \rho \varepsilon \text{ Energie pro Volumen}$$

$$\frac{\partial}{\partial t} \left(\frac{1}{2} \rho u^2 + \rho \varepsilon \right) = -\bar{\nabla}(\rho \bar{u} \left(\frac{1}{2} u^2 + \varepsilon + \frac{p}{\rho} \right))$$

$$M = \frac{u}{c} \text{ Machzahl; } c_0^2 = \gamma \frac{p_0}{\rho_0}$$

$$\frac{1}{M} = \sin\left(\frac{\alpha}{2}\right) \text{ Machkegel}$$

Rankine-Hugoniot-Bedingungen

$$\rho_0 u_0 = \rho_1 u_1; \rho_0 u_0^2 + p_0 = \rho_1 u_1^2 + p_1$$

$$\frac{1}{2} \rho_0 u_0^2 + \frac{\gamma}{\gamma-1} \frac{p_0}{\rho_0} = \frac{1}{2} \rho_1 u_1^2 + \frac{\gamma}{\gamma-1} \frac{p_1}{\rho_1}$$

$$\frac{\rho_1}{\rho_0} = \frac{u_0}{u_1} = \frac{(\gamma+1)M_0^2}{(\gamma+1) + (\gamma-1)(M_0^2 - 1)}$$

$$\frac{p_1}{p_0} = \frac{(\gamma+1) + 2\gamma(M_0^2 - 1)}{\gamma+1}$$

$$\frac{T_1}{T_0} = \frac{((\gamma+1) + 2\gamma(M_0^2 - 1))((\gamma+1) + (\gamma-1)(M_0^2 - 1))}{(\gamma+1)^2 M_0^2}$$

$$\text{starker Stoß} \rightarrow \frac{\rho_1}{\rho_0} = \frac{\gamma+1}{\gamma-1}$$

$$\frac{p_1}{p_0} = \frac{2\gamma}{\gamma+1} M_0^2; \frac{T_1}{T_0} = \frac{2\gamma(\gamma-1)}{(\gamma+1)^2} M_0^2$$

$$\Phi = \rho u; \Pi = \rho u^2 + p;$$

$$E = \frac{1}{2} u^2 + \frac{5}{3} \frac{p}{\rho}; \bar{u} = u + \frac{p}{\rho u} = \frac{\Pi}{\Phi};$$

$$M^2 = \frac{3}{5} \frac{u}{\bar{u} - u}; \eta = \frac{u}{\bar{u}};$$

$$\varepsilon_T = \eta \left(\frac{5}{2} - 2\eta \right); \varepsilon_I = \frac{3}{2} \eta (1 - \eta);$$

$$\varepsilon_K = \frac{1}{2} \eta^2; M^2 = \frac{3}{5} \frac{\eta}{1 - \eta};$$

$$\sigma = \eta^{5/3} (1 - \eta);$$

$$F = U - T.S \text{ weil } T, V = \text{const}$$

$$G = H - T.S \text{ weil } p, T = \text{const}$$

$$\frac{u_1}{u_0} = \frac{v_1 - v_{sh}}{v_0 - v_{sh}} \approx 1 - \frac{v_1}{v_{sh}} \text{ bei starken Stoß}$$

$$p_1 \approx \frac{3}{4} \rho_0 u_0^2 \text{ bei starken Stoß}$$

$$\rightarrow \varepsilon_{I,1} = \frac{9}{32} v_{sh}^2$$

$$T_2 \approx T_0 \text{ isotherm } \tau_{cool} = \frac{d}{v_1} \ll \tau_{dyn} \approx \frac{R_{sh}}{v_{sh}}$$

$$c_{iso}^2 = \frac{k.T}{N_{\text{Teilchen}} / m_{\text{gesamt}}}; u_0 u_2 \approx c_0^2;$$

$$G = n_H \Gamma \text{ Heizleistung}$$

$$L = n_H^2 \Lambda \text{ Kühlleistung}$$

$$L = 1,37 \cdot 10^{-32} \frac{\rho}{m_A^2} T^{-1/2} \text{ Kahn's Kühlgl.}$$

$$m_A = 2 \cdot 10^{-27} \text{ kg}; m = \frac{1}{2} m_A;$$

$$\kappa = \frac{p}{\rho^\gamma} = \frac{k.T}{m \cdot \rho^{2/3}}; \tilde{q} = \frac{\kappa k^{3/2}}{m_A^2 \cdot m^{3/2} \cdot C_V};$$

$$q = \frac{3}{2} \tilde{q}; t_{cool} = \frac{\kappa^{3/2} (T)}{q} \text{ Kühlzeit}$$

$$t_{cool} = \left| \frac{T}{dT/dt} \right| = \frac{3 \cdot k.T.n}{L} \text{ Kühlzeit}$$

$$\tilde{\lambda} = L - G = 0 \text{ im thermischen GGW}$$

$$-\tilde{\lambda} = T \left(\frac{\partial S}{\partial t} + (\bar{u} \cdot \bar{\nabla}) S \right)$$

$$N_p = \frac{1}{C_p} \left. \frac{\partial \tilde{\lambda}}{\partial T} \right|_p; N_V = \frac{1}{C_V} \left. \frac{\partial \tilde{\lambda}}{\partial T} \right|_V;$$

$$\frac{\partial}{\partial t} \left(\frac{\partial^2 \delta \rho}{\partial t^2} - c_s^2 \bar{\nabla}^2 \delta \rho \right) = N_p \cdot c_s^2 \bar{\nabla}^2 \delta \rho - N_V \frac{\partial^2 \delta \rho}{\partial t^2}$$

$$(\omega^2 - c_s^2 k^2) i \omega = N_V \omega^2 - N_p c_s^2 k^2 \text{ Dispersionrelation}$$

$$\left. \frac{\partial \tilde{\lambda}}{\partial g} \right|_p < 0 \text{ Instabilität: tritt auf für große } k$$

$$\text{wenn } N_p < 0 \text{ und für kleine } k \text{ wenn } N_V < 0$$

$$E_{kin} = h \cdot \nu - I_{pot}$$

$$\frac{\Delta \lambda}{\lambda} \approx \frac{v_{th}}{c} = \frac{1}{c} \sqrt{\frac{k T_e}{m}} \text{ thermal broadening}$$

$$\dot{N}_{rec} = \sum_{n=2}^{\infty} \dot{N}_n = n_e^2 \beta^{(2)} T_e \text{ Rekombination}$$

$$S_* = \int_{\nu_H}^{\infty} \frac{L_\nu^*}{h \cdot \nu} \text{ Lyc-Photonenrate}$$

$$J = \frac{S_*}{4 \cdot \pi \cdot r^2} \text{ Photonenfluss}$$

$$\dot{N}_{ion} = \alpha_0 \cdot n_H \cdot J \text{ Ionisationsrate}$$

$$x = \frac{n_e}{n} = \frac{n_e}{n_p + n_H} \text{ Ionisationsgrad}$$

$$\frac{x^2}{1-x} = \frac{J}{n} \frac{\alpha_0}{\beta^{(2)}} = A; \text{ im Ionisations-GGW}$$

$$R_S = \sqrt[3]{\frac{3}{4\pi} \frac{S_*}{n^2 \beta^{(2)}}} \text{ Strömgrenradius}$$

$$S = \sum_i s_i; L = \sum_i l_i; J = \sum_i j_i;$$

$$J = L + S \text{ LS-Kopplung;}$$

$$J = \sum_i l_i + s_i \text{ JJ-Kopplung;}$$

$$J(x) = \frac{x^2}{1-x^2} \frac{n \cdot \beta^{(2)}}{\alpha_0} = 2 \cdot J \frac{x^2}{1-x^2}$$

$$R = R_S (1 - e^{-\frac{t}{\tau_{rec}}})^{1/3} \text{ Ionisationsfront}$$

$$\tau_{rec} = (\beta^{(2)} \cdot n)^{-1} \text{ Rekombinationszeitskala}$$

Sprungbedingungen für die Ionisationsfront:

$$\rho_1 v_1 = \rho_2 v_2; \rho_1 v_1^2 + p_1 = \rho_2 v_2^2 + p_2;$$

$$n_1 v_1 = J_2; J_2 = \frac{S_*}{4\pi \cdot r} e^{-\tau_{opt}(r)};$$

$$v_R v_D = c_1^2; v_R + v_D = 2c_2; v_D = \frac{c_1^2}{2c_2};$$

$$p_{sh} = \frac{2}{\gamma+1} \rho_0 v_{sh}^2 \text{ wenn isotherm } \gamma=1$$

$$R = R_S (1 + \frac{7}{4} \frac{c_{II} \cdot t}{R_S})^{4/7} \text{ gasdyn. Expansion}$$

$$R_{max} = R_S (\frac{2 \cdot T_{II}}{T_I})^{2/3} \text{ maximaler Radius}$$

$$R_j = \rho_j [R_j]; [R_j] = \prod_{i=1}^m F_i^{a_{ij}};$$

$$\hat{\rho}_j = \rho_j \prod_{i=1}^m x_i^{a_{ij}} \text{ in anderen}$$

$$\text{Fundamentalsystem: } \hat{F}_i = x_i^{-1} F_i$$

$$A = \begin{pmatrix} a_{11} & \dots & a_{1n} \\ \vdots & \ddots & \vdots \\ a_{m1} & \dots & a_{mn} \end{pmatrix} \text{ Dimensionsmatrix}$$

$$[R_1^{\lambda_1} \dots R_n^{\lambda_n}] = \prod_{i=1}^m F_i^{\sum_{j=1}^n a_{ij} \lambda_j} \quad | = 1 (\text{dimlos})$$

$$A \cdot \vec{\lambda} = \vec{0} \text{ Kern von A für dimlose Größen}$$

Buckingham-Π-Theorem: Wenn eine physikalisch sinnvolle Beziehung

$\Phi(R_1 \dots R_n) = 0$, wobei $R_j \neq 0$, existiert, dann ist es äquivalent zu einer Beziehung der Form

$\Psi(\pi_1 \dots \pi_{n-r}) = 0$, die einen maximalen Satz von unabhängigen dimensionslosen

Kombinationen darstellt.

$$u = \frac{2}{\gamma+1} v_{sh}; v_{sh} = \frac{2}{5} \frac{R_{sh}}{t}; p = \frac{8}{25(\gamma+1)} \rho_0 \frac{r^2}{t^2};$$

$$u(t_1) = u(t_0) \cdot f\left(\frac{r(t_1)}{r(t_0)}\right) \text{ Selbstähnlichkeit}$$

$$R_{sh} = \left(\frac{25}{4\pi}\right)^{1/5} \cdot \left(\frac{E}{\rho_0}\right)^{1/5} \cdot t^{2/5} \text{ Sedow-Taylor}$$

$$E_{SN} = \int_0^{R_{sh}(t)} \left(\frac{p}{\gamma-1} + \frac{1}{2} \rho u^2\right) \cdot 4\pi \cdot r^2 dr$$

$$v_{sh} \propto t^{-3/5}; T \propto v_{sh}^2 \propto t^{-6/5} \propto \frac{p}{\rho};$$

$$p \propto \rho \cdot v_{sh}^2; \text{ bei SNR in Sedow-Taylor;}$$

$$E_{SN} = \frac{1}{2} M_{ej} \cdot v_{ej}^2 \text{ freie Expansion;}$$

$$T_1 = \frac{3}{32} \frac{\bar{m} \cdot v_{sh}^2}{k} \text{ Temperatur bei freier Exp.}$$

$$R_{freie_Exp.} = \left(\frac{3M_{ej}}{4\pi \cdot \rho_0}\right)^{1/3}; t_{freie_Exp.} = \frac{R_{freie_Exp.}}{v_{ej}} (= const)$$

$$p \cdot V = (\gamma - 1) E_{SN}; t_{sedow-taylor} = \frac{2 R_{sh}}{5 v_{sh}}$$

$$R_s = R_{S0} (1 + 4 \frac{v_{S0}}{R_{S0}} (t - t_0))^{1/4};$$

$$v_s = v_{S0} (1 + \frac{v_{S0}}{R_{S0}} (t - t_0))^{-3/4}; \text{ in}$$

Impulsgetriebener Phase geht bis $v_s = c_0$

Exakte DGL

Typ: $Q(x,y) y' + P(x,y) = 0$

$$\frac{\partial Q}{\partial x} = \frac{\partial P}{\partial y}$$

exakt wenn: $\frac{\partial x}{\partial y} = \frac{\partial y}{\partial x}$
sonst IF: $\frac{1}{Q} \left(\frac{\partial P}{\partial y} - \frac{\partial Q}{\partial x} \right) = \frac{d \ln(g)}{dx}$

$$f(x, y) = \int^y \bar{Q}(x, \bar{y}) d\bar{y} + k(x)$$

Löse: $\frac{\partial}{\partial x} \left(\int^y \bar{Q}(x, \bar{y}) d\bar{y} \right) + k'(x) = \bar{P}(x, y)$

$k(x)$ durch integrieren

Typ: $y' + r(x) \cdot y = s(x)$

Lösung:

$$c = y \cdot e^{\int r(x) dx} - \int s(x) e^{\int r(x) dx} dx$$

$e^{\lambda x}$ -Ansatz: Typ:

$$a y'' + b y' + c y = 0$$

$$\text{Lösung } a \cdot \lambda^2 + b \cdot \lambda + c = 0$$

$$\text{falls } \lambda_1 = \lambda_2 \rightarrow y_H = (A + B \cdot x) e^{\lambda x}$$

D-Operator

Störfunktion Typ $A e^{\mu x}$

$$y = \frac{1}{L(\mu)} A e^{\mu x}$$

Lösung:

$$L(D) = \frac{\Lambda(D)}{(D - \mu)^m} \text{ wobei } L(\mu) \neq 0$$

$$\text{falls } L(\mu) = 0 \rightarrow y = \frac{x^m}{m!} \frac{e^{\mu x}}{\Lambda(\mu)}$$

Typ: $c y'' + b y' + a y = \cos(px)$

$$y = \frac{(-cp^2 + a - bD)}{(a - cp^2)^2 + b^2 p^2} \cos(px)$$

Lösung:

geht gleich mit Sinus, Herleitung der Formel durch $p^2 = D^2$ und dann erweitern mit konjugierten

Variation der Parameter

$$f_2(x) y + f_1(x) y' + f_0(x) y = f(x)$$

$$y_H = a u_1(x) + b u_2(x)$$

Lösung:

$$A' = \frac{u_2 f(x)}{f_2(x) (u_2 u_1' - u_1 u_2')}$$

$$B' = \frac{f_2(x) (u_2 u_1' - u_1 u_2')}{f_2(x) (u_2 u_1' - u_1 u_2')}$$

$\rightarrow \int^x \rightarrow A$ und B (wobei Konstante egal)

$$y_A = a \cdot u_1 + b \cdot u_2 + A(x) \cdot u_1 + B(x) \cdot u_2$$

Laplace-Transformation

$$L(f) = F(s) = \int_0^\infty e^{-sx} f(x) dx$$

$$s^n L(f) - \sum_{k=0}^{n-1} s^{n-k-1} f^{(k)}(0)$$

$L(f^{(n)}) =$

$$z.B.: L(f^{(4)}) = -f^{(3)}(0) - s f^{(2)}(0) + s^2 L(f)$$

falls bei $x=x_0$ unstetig \rightarrow

$$L(f') = s L(f) - f(0) - [f(x_0+) - f(x_0-)] e^{-s x_0}$$

Typ: $a y'' + b y' + c y = f$

Lösung:

$$a [s^2 y(s) - s y(0) - y'(0)] + b [s y(s) - y(0)] + c y(s) = F(s)$$

Bernoulli'sche DGL

Typ: $y' + r(x) y = s(x) y^n$

Lösung: $v(x) = y(x)^{1-n}$

$$\frac{v'}{1-n} + r(x) v = s(x)$$

Cauchy-Riemann'sche DGL

$$f(z) = u + i v$$

$$\frac{\partial u}{\partial x} = \frac{\partial v}{\partial y} \text{ und } \frac{\partial u}{\partial y} = -\frac{\partial v}{\partial x}$$

wenn erfüllt in z_0 und Umgebung $\rightarrow f(z)$ dort analytisch

Cauchy'scher Integralsatz

$$\int_a^a f(z) dz = 0$$

wenn keine Singularität gegeben

Anmerkung: wesentliche Singularität (schlimm!):

Laurent-Reihe hat ∞ -viele negative Glieder

Residuensatz

$$\int \mathbf{f}(z) dz = 2\pi i \sum_{j=1}^N \text{Res}(\mathbf{f}(z), z_j)$$

$$\text{Res}(\mathbf{f}(z), z_0) = \frac{1}{(n-1)!} \lim_{z \rightarrow z_0} \left[\frac{d^{n-1}}{dz^{n-1}} [(z - z_0)^n \mathbf{f}(z)] \right]$$

inverse Laplace-Transformation

$$f(x) = \frac{1}{2\pi i} \int F(s) e^{sx} ds$$

linear unabhängig

$$\vec{a}, \vec{b}, \vec{c}$$

$$\det \begin{pmatrix} a_1 & a_2 & a_3 \\ b_1 & b_2 & b_3 \\ c_1 & c_2 & c_3 \end{pmatrix} \neq 0$$

Vektoranalysis

$$\cos(\alpha) = \frac{\vec{a} \cdot \vec{b}}{|\vec{a}| |\vec{b}|}$$

$$c^2 = a^2 + b^2 + 2 a b \cos(\varphi)$$

$$\epsilon_{ijk} \epsilon_{ilm} = \delta_{jl} \delta_{km} - \delta_{jm} \delta_{kl}$$

$$\epsilon_{ijk} \epsilon_{ijl} = 2 \delta_{kl}$$

$$\vec{c} (\vec{a} \times \vec{b}) = |\vec{a}| |\vec{b}| |\vec{c}| \cos(\alpha) \sin(\theta) = v$$

$$|\vec{a} \times \vec{b}| = |\vec{a}| |\vec{b}| \sin(\alpha) = A$$

es existiert A^{-1} wenn $\det(A) \neq 0$

$$A^{-1} = \frac{C^T}{\det(A)} \quad C_{ij} = (-1)^{i+j} M_{ji}$$

$$\begin{pmatrix} a & b \\ c & d \end{pmatrix} \begin{pmatrix} e & f \\ g & h \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} ae + bg & af + bh \\ ce + dg & cf + dh \end{pmatrix}$$

$$y_i = a_{ij} x_j; y_i a_{ik} = x_k; a_{ij} a_{ik} = \delta_{jk}$$

$$\frac{d}{dt} (\vec{a} \cdot \vec{b}) = \rightarrow \frac{d\vec{b}}{dt} \cdot \vec{a} + \vec{b} \cdot \frac{d\vec{a}}{dt}$$

$$\frac{d}{dt} (\vec{a} \times \vec{b}) = \vec{a} \times \frac{d\vec{b}}{dt} + \frac{d\vec{a}}{dt} \times \vec{b}$$

$$\frac{d}{dt} (\vec{a} \cdot \vec{a}) = 2 \vec{a} \cdot \frac{d\vec{a}}{dt}$$

$$\vec{r}(t) = v t (a_1 \hat{e}_1 + a_2 \hat{e}_2 + a_3 \hat{e}_3)$$

dann $a_i = \cos(\varphi_i)$ Richtungskosinus

Bogenlänge:

$$s(t) = \int_0^t ds = \int_0^t \left| \frac{d\vec{r}}{d\tau} \right| d\tau = \int_0^t \sqrt{\frac{dx_i}{d\tau} \frac{dx_i}{d\tau}} d\tau$$

$\rightarrow s(t) \rightarrow t(s) \rightarrow r(t(s)) \rightarrow$

$$\hat{t} = \frac{d\vec{r}}{ds} \text{ (Tangenteneinheitsvektor)}$$

$$k(s) = \left| \frac{d\hat{t}(s)}{ds} \right|$$

$$\text{Krümmung: } \left| \frac{d\hat{t}}{ds} \right|$$

Krümmungsradius $\rho(s) = k(s)^{-1}$

$$\hat{n} = \frac{d\hat{t}}{ds}$$

Hauptnormalenvektor $\hat{n} = \frac{d\hat{t}}{ds}$; wobei $|\hat{n}|=1$

totale Ableitung

$$\frac{d\vec{a}}{dt} = \frac{\partial \vec{a}}{\partial x_i} \frac{\partial x_i}{\partial t} + \frac{\partial \vec{a}}{\partial t}$$

Vektordifferentialoperatoren

$$\nabla = \left(\frac{\partial}{\partial x}, \frac{\partial}{\partial y}, \frac{\partial}{\partial z} \right)$$

Nabla Operator:

$$\text{Gradient: } \text{grad}(\Phi) = \nabla \Phi$$

$$\text{Divergenz: } \text{div}(\vec{a}) = \nabla \cdot \vec{a}$$

$$\text{Rotation: } \text{rot}(\vec{a}) = \nabla \times \vec{a}$$

$$\text{Laplace} = \Delta \Phi = \nabla \cdot \nabla \Phi$$

$$\text{div}(\text{rot}(\vec{a})) = 0$$

$$\text{rot}(\text{grad}(\Phi)) = 0$$

Integration im R^3

$$\int a dt = \begin{pmatrix} \int a_1(t) dt \\ \int a_2(t) dt \\ \int a_3(t) dt \end{pmatrix}$$

Kurven-Integral

$$W = \int_{\vec{r}_a}^{\vec{r}_b} \vec{F}(\vec{r}) d\vec{r} = \int_{t_a}^{t_b} \vec{F}(\vec{r}(t)) \frac{d\vec{r}(t)}{dt} dt$$

$$\text{rot}(\vec{F}) = 0 \rightarrow \text{Konservatives Kraftfeld}$$

genauso: es gibt Φ für das gilt $\nabla \Phi = \vec{F}$

Taylor-Reihe

$$f(a) = \sum_{n=0}^{\infty} f^{(n)}(a) \frac{(x-a)^n}{n!}$$

Laurent-Reihe

$$f(z) = \sum_{n=0}^{\infty} c_n (z - z_0)^n$$

$$c_n = \frac{1}{2\pi i} \int_C \frac{f(z) dz}{(z - z_0)^{n+1}}$$

Komplexe Zahlen

$$z = R e^{i\varphi} = R[\cos(\varphi) + i \sin(\varphi)]$$

$$\sin(z) = \frac{e^{iz} - e^{-iz}}{2i}$$

$$\cos(z) = \frac{e^{iz} + e^{-iz}}{2}$$

$$\sinh(z) = \frac{e^z - e^{-z}}{2}$$

$$\cosh(z) = \frac{e^z + e^{-z}}{2}$$

$$\sqrt[n]{z} = \sqrt[n]{R} e^{i(\frac{\varphi}{n} + k \frac{2\pi}{n})}$$

Errorfunktion

$$\text{erf}(x) = \int_0^x e^{-t^2} dt$$

$$\lim_{x \rightarrow \infty} (\text{erf}(x)) = \frac{\sqrt{\pi}}{2}$$

Gammafunktion

$$\Gamma(z) = \int_0^\infty e^{-t} t^{z-1} dt$$

$$\Gamma(n+1) = n!$$

$$\Gamma\left(n + \frac{1}{2}\right) = \frac{(2n)! \sqrt{\pi}}{n! 2^{2n}}$$

Allgemeine Gleichung 3. Grades

$$x^3 + a_2 x^2 + a_1 x + a_0 = 0$$

$$q = \frac{1}{3} a_1 - \frac{1}{9} a_2^2$$

$$p = \frac{1}{6} (a_1 a_2 - 3 a_0) - \frac{1}{27} a_2^3$$

$$s_1 = \sqrt[3]{p + \sqrt{q^3 + p^2}} \quad s_2 = \sqrt[3]{p - \sqrt{q^3 + p^2}}$$

$$x_1 = s_1 + s_2 - \frac{1}{3} a_2$$

$$x_{2,3} = -\frac{1}{2} (s_1 + s_2) - \frac{1}{3} a_2 \pm \frac{i\sqrt{3}}{2} (s_1 - s_2)$$

Quotientenregel

$$\left(\frac{f}{g}\right)' = \frac{f'g - fg'}{g^2}$$

Substitution

$$\int f(y) dy = \int f(g(x)) g'(x) dx$$

Partielle Integration

$$\int f g = F g - \int f' G$$

Funktion und Ableitung

$$\int \frac{f'(x)}{f(x)} dx = \ln |f(x)| + c$$

Tabellen

F(s)	f(t)
$\frac{1}{s-a}$	e^{at}
$\frac{1}{s(s-a)}$	$\frac{1}{a} (e^{at} - 1)$

$\frac{1}{(s-b)(s-a)}$	$\frac{e^{at} - e^{bt}}{a-b}$
$\frac{1}{s^2 + a^2}$	$\sin(at)$
$\frac{1}{s^2 - a^2}$	$\sinh(at)$
$\frac{1}{s^2 + a^2}$	$\cos(at)$
$\frac{1}{s^2 - a^2}$	$\cosh(at)$
$\frac{1}{(s-b)(s-a)}$	$\frac{ae^{at} - be^{bt}}{a-b}$
$\frac{1}{s^2}$	t
$\frac{1}{(s-a)^2}$	$t e^{at}$
$\frac{1}{(s-a)^3}$	$\frac{t^2}{2} e^{at}$
$\frac{1}{(s-b)^2 + a^2}$	$e^{bt} \sin(at)$
$\frac{1}{(s-b)^2 + a^2}$	$e^{bt} \cos(at)$
$\frac{n!}{s^{n+1}}$	t^n
$\frac{n!}{(s+a)^{n+1}}$	$t^n e^{-at}$

Funktion	Ableitung
a^x	$a^x \ln(a)$
$\sin(x)$	$\cos(x)$
$\cos(x)$	$-\sin(x)$
$\tan(x)$	$\frac{1}{\cos^2(x)}$
$x \ln(x) - x$	$\ln(x)$
$\frac{x}{2} - \frac{1}{4a} \sin(2ax)$	$\sin^2(ax)$
$\frac{x}{2} + \frac{1}{4a} \sin(2ax)$	$\cos^2(ax)$

Trigonometrie
 $\tan(\alpha) = \frac{\sin(\alpha)}{\cos(\alpha)}$
 $\sin(\alpha \pm \beta) = \sin(\alpha) \cos(\beta) \pm \cos(\alpha) \sin(\beta)$
 $\cos(\alpha \pm \beta) = \cos(\alpha) \cos(\beta) \mp \sin(\alpha) \sin(\beta)$
 $\sin(2\alpha) = 2 \sin(\alpha) \cos(\alpha)$
 $\cos(2\alpha) = \cos^2(\alpha) - \sin^2(\alpha)$
 $\sin(\alpha) + \sin(\beta) = 2 \sin\left(\frac{\alpha+\beta}{2}\right) \cos\left(\frac{\alpha-\beta}{2}\right)$
 $\sin(\alpha) - \sin(\beta) = 2 \cos\left(\frac{\alpha+\beta}{2}\right) \sin\left(\frac{\alpha-\beta}{2}\right)$
 $\cos(\alpha) + \cos(\beta) = 2 \cos\left(\frac{\alpha+\beta}{2}\right) \cos\left(\frac{\alpha-\beta}{2}\right)$
 $\cos(\alpha) - \cos(\beta) = -2 \sin\left(\frac{\alpha+\beta}{2}\right) \sin\left(\frac{\alpha-\beta}{2}\right)$

Hydrodynamik
 Fluid mit 5 makroskopischen Größen beschreibbar:
 $\vec{u}(\vec{x}, t); P(\vec{x}, t), \rho(\vec{x}, t)$
 $[P = f(\rho, T)]$
 Kontinuitätsgleichung:
 $\frac{\partial \rho}{\partial t} + \vec{\nabla} \cdot (\rho \vec{u}) = 0$ (quellfrei)
 Mit Quellen/Senken $q \rightarrow \frac{\partial \rho}{\partial t} + \vec{\nabla} \cdot (\rho \vec{u}) = q$
 Newton 2 für Flüssigkeit: $-\vec{\nabla} P = \rho \frac{d\vec{u}}{dt}$
 Eulergleichung:
 $\frac{\partial \vec{u}}{\partial t} + (\vec{u} \cdot \vec{\nabla}) \vec{u} = -\frac{1}{\rho} \vec{\nabla} P + \frac{1}{\rho} \vec{F}_{ext}$
 $\frac{\partial}{\partial t} (\vec{\nabla} \times \vec{u}) - \vec{\nabla} \times (\vec{u} \times (\vec{\nabla} \times \vec{u})) = 0$ (wenn $S = \text{const.}$)
 1. HS der Thermodynamik:
 $dE + p.dV = \delta Q$
 $\delta Q = T.dS; dP = \rho.dw; H = E + P.V$

Enthalpie pro Massendichte: $w = E + \frac{P}{\rho}$
 Hydrostatische GGW:
 $P(z) - P(z_0) = -\rho_0 g(z - z_0)$
 Gibb'sche freie Enthalpie: $G = H - T.S$
 Allg. Gasgleichung: $P.V = n.R.T$
 Auftriebskraft:
 $\vec{F}_A = \rho_{Fl} g V_K \hat{e}_z = M_{Fl,K} g \hat{e}_z$
 Poisson-Gleichung: $\Delta \Phi(\vec{x}) = 4\pi G \rho(\vec{x})$
 Bernoulli-Gleichung:
 $\frac{1}{2} u^2 + E + \frac{P}{\rho} + gz = \text{const}$
 stationärer Strömung:
 $\frac{d\vec{u}}{dt} = \vec{u} \cdot \vec{\nabla} \vec{u} =_{\text{Kugelsymmetrie}} \vec{u} \frac{d\vec{u}}{dr}$
 Energiestrom: $\mathcal{E} = \frac{1}{2} \rho u^2 + \rho E$
 Energiestromdichtevektor:
 $\vec{\chi} = \rho \vec{u} \left(\frac{1}{2} u^2 + E + \frac{P}{\rho} \right)$
 Massenfluss = Massenstromdichte: $\rho \vec{u}$
 Impulsstrom: $\vec{p} = \rho \vec{u}$
 Impulsstromdichtetensor:
 $\Pi_{ik} = P \delta_{ik} + \rho u_i u_k$
 $\frac{\partial}{\partial t} (\rho u_i) = -\partial_k \Pi_{ik};$
 $\frac{\partial \vec{\omega}}{\partial t} + \vec{\nabla} \times (\vec{\omega} \times \vec{u}) = 0$
 Zirkulation: $\Gamma = \oint_C \vec{u} \cdot d\vec{l}$
 Wirbelstärke: $\vec{\omega} = \vec{\nabla} \times \vec{u}$
 Freie Fallzeit: $\tau_{ff} = \sqrt{\frac{3\pi}{32G\rho_0}}$
 Clausiusches Virial:
 $2 \langle E_{kin} \rangle + \left\langle \sum_{i=1}^N \vec{F}_i \cdot \vec{r}_i \right\rangle = \frac{1}{\tau} (G(\tau) - G(0))$
 Virialtheorem: $\langle E_{kin} \rangle = -\frac{1}{2} \left\langle \sum_{i=1}^N \vec{F}_i \cdot \vec{r}_i \right\rangle$
 Thermodynamik: $E_{gas} = \frac{f}{2} N.k_B.T$
 Boyl'sches Gesetz: $P.V = N.k_B.T$
 Eddington-Leuchtkraft:
 $L_E = \frac{4\pi.G.M.m_p.c}{\sigma_T} = 10^{4,5} \left(\frac{M}{M_\odot} \right) L_\odot$
 Thomsonquerschnitt: $\sigma_T = \pi r_e^2$
 Selbstenergie des Elektrons: $r_e \approx \frac{e^2}{m_e c^2}$
 „Strahlungsdruck“:
 $f_{rad} = \frac{dp}{dt} = \frac{\dot{E}}{c} = \frac{L}{c} = \frac{\sigma_T L}{4\pi R^2 c}$
 Virialsatz für Zentralkraft:
 $2 \langle E_{kin} \rangle + \langle V_{pot}(r) \rangle = 0$

Gravitationsradius:
 $r_g = \frac{GM^2}{|V_{pot}|} = \frac{5}{3} R_0 \approx \frac{r_H}{0,4}$
 $\langle v^2 \rangle = \frac{GM}{r_g}$
 Gegendruck einer kollabierenden Gaswolke:
 $\bar{P} = -\frac{1}{3} \frac{E_{grav}}{V}$
 Potentialströmung: $\vec{\nabla} \vec{u} = 0 \rightarrow \Delta \varphi = 0$
 Schallgeschwindigkeit:
 $c_s = \sqrt{\left(\frac{\partial P}{\partial \rho} \right)_s} = \sqrt{\gamma \frac{P}{\rho}}$
 Adiabatenexponent: $\gamma = \frac{f+2}{f}$; isotherm:
 $\gamma = 1$
 Druck und Ionisationsgrad:
 $P = nk_B T (1 + \chi)$
 Ionisationsgrad: $\chi = 0 \square$ keiner;
 $\chi = 1 \square$ vollst.
 $\rho = n \bar{m}$; n... Teilchendichte; \bar{m} : Masse/Teilchen
 Dispersionsrelation:
 $\omega^2(k) = k^2 c_s^2 - 4\pi G \rho$
 Jeanslänge: $\lambda_{Jj}^2 = \frac{\pi c_s^2}{G \rho_0}$
 Jeansmasse:
 $M_j = \frac{4}{3} \pi \rho_0 \left(\frac{1}{2} \lambda_j \right)^3 = \frac{1}{6} \pi \rho_0 \left(\frac{\pi c_s^2}{G \rho_0} \right)^{3/2}$