

## 4.2 Bewegung im konservativen Kraftfeld

• Newton:  $m\ddot{x} = -U'(x)$  (4.2)

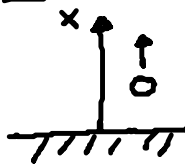
→ EES:  $\frac{m}{2} \dot{x}^2 + U(x) = E$  (4.3)

$\dot{x} = \frac{dx}{dt}$   $t - t_0 = \int_{x_0}^{x(t)} \frac{dx}{\pm \sqrt{\frac{2}{m}(E - U(x))}}$  (4.4)

→  $x = x(t - t_0, x_0, E)$  (4.5)

Integrationsvariablen:  $E, x(t_0)$  [i.f. o.B.d.A.:  $t_0 = 0$ ]

### a) Senkrechter Wurf bei konstanter Gewichtskraft:



$m\ddot{x} = -mg$  (3.9)

→  $\dot{x}(t) = -gt + v_0$  (4.7)

→  $x(t) = -\frac{g}{2}t^2 + v_0t + x_0$  (4.8)

• Steighöhe  $h$  von  $x_0 = 0$ . Umkehrpunkt:  $\dot{x} = 0 \xrightarrow{(4.7)} t = \frac{v_0}{g}$

$\xrightarrow{(4.8)} \boxed{h = \frac{1}{2} \frac{v_0^2}{g}}$  (4.9)

### b) Senkrechter Wurf im Gravitationspotential:



$m\ddot{r} = -\gamma \frac{mM}{r^2} = -mg \frac{R^2}{r^2}$  (3.1)  $g = \gamma \frac{M}{R^2}$  (4.10)

1. Integral:  $\frac{m}{2} \dot{r}^2 - \underbrace{mg \frac{R^2}{r}}_{U(r) \dots \text{pot. Energie im Grav.potential}} = E$  (4.11)

2. Integral: ( $t_0 = 0$ )

$t = \int_R^{r(t)} \frac{dr}{\sqrt{\frac{2}{m}(E + \underbrace{mg \frac{R^2}{r}}_{-U(r)})}}$  (4.12)

(von Erde bei  $t=0$ )

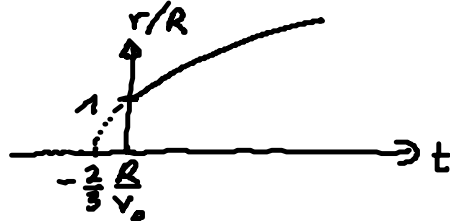
- parabolische/2. kosmische  
Fluchtgeschwindigkeit  $v_0$ :

$$E = 0 \hat{=} v(r \rightarrow \infty) = 0 \quad (4.13)$$

aus EBS (4.11) mit  $r = R$ :  $v_0 = \dot{r}(0) \stackrel{E=0}{=} \sqrt{2gR} = 11,2 \frac{\text{km}}{\text{s}}$   
 Erde  
 $R = 6000 \text{ km}$

aus (4.12)  $t \stackrel{(4.13)}{=} \int_R^{r(t)} \frac{1}{v_0} \sqrt{\frac{r}{R}} dr = \frac{2}{3} \frac{1}{v_0 \sqrt{R}} r^{3/2} \Big|_R^{r(t)} = \frac{2}{3} \frac{1}{v_0 \sqrt{R}} [r^{3/2}(t) - R^{3/2}]$

$$\rightarrow r(t) = R \left[ 1 + \frac{3}{2} \frac{v_0}{R} t \right]^{2/3} \quad (4.14)$$



mit  $\dot{r}(t) = \frac{v_0}{\left[ 1 + \frac{3}{2} \frac{v_0}{R} t \right]^{1/3}} \rightarrow 0, t \rightarrow \infty$

- a) aus b):  $\frac{3}{2} \frac{v_0}{R} t \ll 1$ : Taylorentw. von (4.14) mit (4.13)

$\left[ (1+x)^x \approx 1+xx \right] \rightarrow r(t) = \underbrace{R + v_0 t - \frac{g}{2} t^2}_{(4.8)} + \underbrace{\frac{1}{6} \frac{v_0^3}{R^2} t^3 + \dots}_{\text{Korrektur}} \quad (4.15)$

### 4.3 Bewegung im geschwindigkeitsabh. Kraftfeld

• Löse:  $m\ddot{x} = F(x) \xrightarrow{\dot{x}=v} m\dot{v} = F(v) \dots$  Dgl. 1. Ordnung  $v(t)$

- Trennung der Variablen:  $\dot{v} = \frac{dv}{dt} \rightarrow t = m \int \frac{dv}{F(v)}$   
 $v_0 = v(0)$

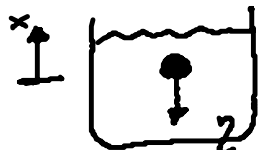
$\rightarrow v(t)$

- 2. Integral:  $x(t) = \int_0^t v(t') dt' + x_0$

$x_0, v_0 \dots$  Integrationsvariablen

• in der Regel:  $t \rightarrow \infty$ : schiebende Bewegung:  $m\dot{v} = F(v) = 0 \rightarrow v_\infty \dots$  Grenzwert

a) Freier Fall mit Stokescher Reibung:

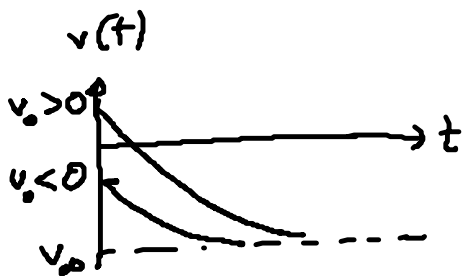


•  $m\dot{v} = -mg - \beta v$  (4.17)  $\beta = 6\pi\eta a \dots$  Kugel

•  $F(v) = 0 \rightarrow \boxed{v_\infty = -\frac{mg}{\beta}} < 0$  (4.18)

•  $t = \int_{v_0}^{v(t)} \frac{dv}{mg + \beta v}$  (4.16)  $= -\frac{m}{\beta} \int_{v_0}^{v(t)} \frac{dv}{\frac{mg}{\beta} + v}$  (4.18)  $= -\frac{m}{\beta} \ln \frac{-v_\infty + v(t)}{-v_\infty + v_0}$

$\rightarrow -\frac{t}{\tau} = \ln \frac{-v_\infty + v(t)}{-v_\infty + v_0} \Big| e^{\dots} \rightarrow \boxed{v(t) = v_\infty + (v_0 - v_\infty)e^{-t/\tau}}$  (4.19)  
 $\tau = \frac{m}{\beta} \dots$  Relaxationszeit



!  $v(t) \rightarrow v_\infty, t \rightarrow \infty$

Bsp:  $\eta(\text{H}_2\text{O}) = 0,001 \frac{\text{kg}}{\text{ms}}$

$a = 10^{-6} \text{ m}$   
 $\rho = 1 \frac{\text{g}}{\text{cm}^3} = 10^3 \frac{\text{kg}}{\text{m}^3}$  }  $m = \rho \frac{4\pi}{3} a^3 \approx 4 \cdot 10^{-18} \text{ kg}$

$\rightarrow \tau = \frac{m}{6\pi\eta a} \approx 10^{-7} \text{ s}!$

• Anwendung: mikroskop. Modell für Ohmsches Gesetz

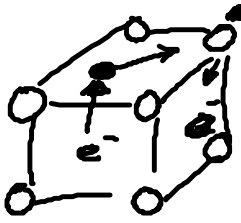
$-mg \rightarrow eE \dots$  angelegtes Feld beschl.  $e^- \rightarrow \boxed{v_\infty = \frac{eE}{\beta}}$  (4.20)

elektr. Stromdichte:  $j = ne v_\infty := G E \dots$  Ohmsches Gesetz  
 Ladungsträgerdichte

$\xrightarrow{(4.20)}$   $\boxed{G = \frac{ne^2}{\beta} \stackrel{(4.18)}{=} \frac{ne^2 \tau}{m}}$  (4.21)  $\dots$  spezif. Leitfähigkeit

## Mechanismus für $\tau = \frac{m}{\beta}$

Reibung  $\beta$  durch Stöße von  $e^-$  mit Phononen  
(Gitterschwingungen) & Verunreinigungen  
im Metall



→  $\tau$  ... mittlere stoß freie Zeit

b) Freier Fall mit Newtonscher Reibung (Luftwiderstand):

• Löse  $m\dot{v} = -mg + \gamma v^2$  → Übungen

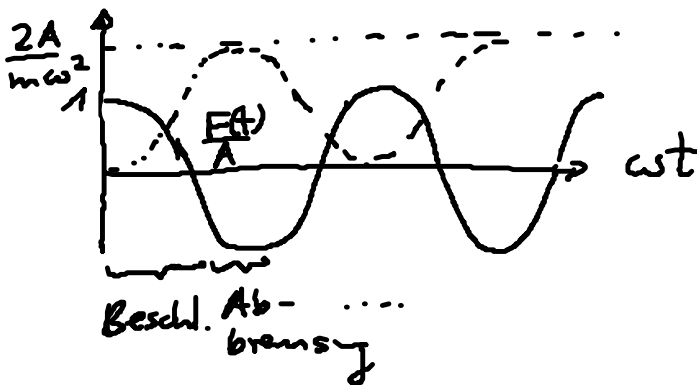
### 4.4. Reine zeitabhängige Kraft

• Löse:  $m\ddot{x} = F(t)$  1. Integral  $\dot{x}(t) - v_0 = \frac{1}{m} \int_0^t F(t') dt'$  (4.22)

2. Integral  $x - x_0 = v_0 t + \frac{1}{m} \int_0^t dt' \int_0^{t'} F(t'') dt''$  (4.23)

• Bsp:  $F(t) = A \cos \omega t$

o.B.  $x = \underbrace{x_0 + v_0 t}_{\text{gleichf. Bewegung}} + \frac{A}{m\omega^2} \underbrace{(1 - \cos \omega t)}_{\text{in Gegenphase zur erregenden Kraft}}$



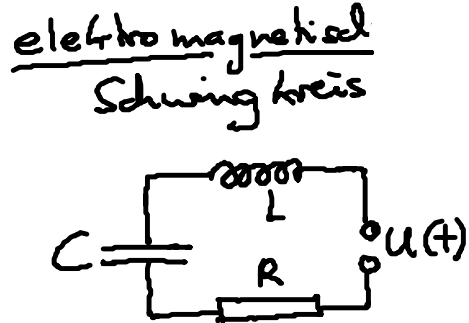
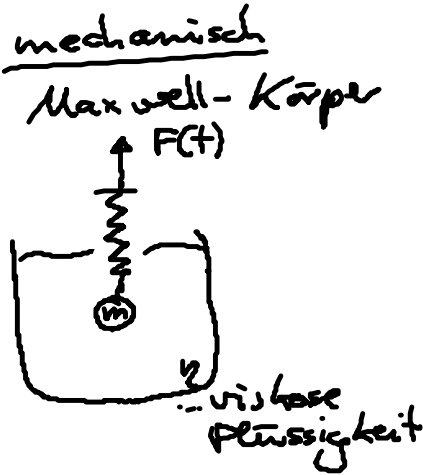
# 5. Ein dimensionaler harmonischer Oszillator

• vobles Problem:

$$m \ddot{x} = F_{\text{ges}}(x, \dot{x}, t) \quad (5.1)$$

mit  $F_{\text{ges}}(x, \dot{x}, t) = \underbrace{-fx}_{\text{ham./ Federkraft}} - \underbrace{\alpha \dot{x}}_{\text{Stokes'sche Reibung}} + F(t)$

• Realisierung:



$$L \ddot{Q} + R \dot{Q} + \frac{1}{C} Q = U(t), \quad \dot{Q}(t) = I(t)$$

„Masse“    „Reibung“    „Feder“

• ham. Oszillator: - fundamentale Bedeutung in der Physik  
- eines der wenigen exakt lösbaren Probleme

• dient zur: Veranschaulichung von fundamentalen Konzepten

• mathem. Details: [MMP, Kap. 8]

(5.1): lineare Dgl. 2. Ordnung in Zeit für  $x(t)$   
mit Inhomogenität  $[F(t)]$

Superpositionsprinzip  $\rightarrow x_{\text{part}}(t)$   
 $\rightarrow$  2. Integrationskonst.

allg. Lsg.:

$$x(t) = \underbrace{a x_1(t) + b x_2(t)}_{x_{\text{hom}}(t)} + x_{\text{part}}(t) \quad (5.2)$$

Lsg. von homog. Dgl.  
( $\rightarrow F(t) = 0$ )

wobei  $x_1(t), x_2(t)$  linear unabh. sind