



1. Newton'sche Mechanik
2. Kepler-Problem
3. Der starre Körper
4. Lagrange-Mechanik
5. Schwingungen

1. Newton'sche Mechanik



TECHNISCHE
UNIVERSITÄT
DARMSTADT

1.1 Kinematische Grundlagen



TECHNISCHE
UNIVERSITÄT
DARMSTADT

1.1 Kinematische Grundlagen



TECHNISCHE
UNIVERSITÄT
DARMSTADT

► **Gegenstand der Mechanik:**

Bewegung von Körpern im **Raum** als Funktion der **Zeit** unter dem Einfluss von **Kräften**

1.1 Kinematische Grundlagen

- ▶ **Gegenstand der Mechanik:**

Bewegung von Körpern im **Raum** als Funktion der **Zeit** unter dem Einfluss von **Kräften**

- ▶ **Grundannahmen der Newton'schen Mechanik:**

3-dim. **euklidischer Raum** + davon unabhängige **absolute Zeit**

1.1 Kinematische Grundlagen

- ▶ **Gegenstand der Mechanik:**

Bewegung von Körpern im **Raum** als Funktion der **Zeit** unter dem Einfluss von **Kräften**

- ▶ **Grundannahmen der Newton'schen Mechanik:**

3-dim. **euklidischer Raum** + davon unabhängige **absolute Zeit**

- ▶ **Idealisierung:**

Punktmassen (= Massepunkte, Massenpunkte, „Teilchen“)

Die gesamte Masse eines Körpers ist in einem Punkt vereinigt.

(Beispiel Planetenbewegung: Ausdehnung von Sonne und Planeten gegenüber den Abständen vernachlässigbar)

▶ **Gegenstand der Mechanik:**

Bewegung von Körpern im **Raum** als Funktion der **Zeit** unter dem Einfluss von **Kräften**

▶ **Grundannahmen der Newton'schen Mechanik:**

3-dim. **euklidischer Raum** + davon unabhängige **absolute Zeit**

▶ **Idealisierung:**

Punktmassen (= Massepunkte, Massenpunkte, „Teilchen“)

Die gesamte Masse eines Körpers ist in einem Punkt vereinigt.

(Beispiel Planetenbewegung: Ausdehnung von Sonne und Planeten gegenüber den Abständen vernachlässigbar)

→ Bewegungsablauf eines Teilchens: Ort \vec{r} als Funktion der Zeit t



► **Ortsvektor:** $\vec{r}(t) = \begin{pmatrix} x(t) \\ y(t) \\ z(t) \end{pmatrix} \equiv \sum_{i=1}^3 r_i(t) \vec{e}_i$

kartesische Orthonormalbasis:

$$\vec{e}_1 \equiv \vec{e}_x = \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix}, \quad \vec{e}_2 \equiv \vec{e}_y = \begin{pmatrix} 0 \\ 1 \\ 0 \end{pmatrix}, \quad \vec{e}_3 \equiv \vec{e}_z = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ 1 \end{pmatrix}$$

kartesische Koordinaten: $r_1 \equiv x, \quad r_2 \equiv y, \quad r_3 \equiv z$



► **Ortsvektor:** $\vec{r}(t) = \begin{pmatrix} x(t) \\ y(t) \\ z(t) \end{pmatrix} \equiv \sum_{i=1}^3 r_i(t) \vec{e}_i$

kartesische Orthonormalbasis:

$$\vec{e}_1 \equiv \vec{e}_x = \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix}, \quad \vec{e}_2 \equiv \vec{e}_y = \begin{pmatrix} 0 \\ 1 \\ 0 \end{pmatrix}, \quad \vec{e}_3 \equiv \vec{e}_z = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ 1 \end{pmatrix}$$

kartesische Koordinaten: $r_1 \equiv x, \quad r_2 \equiv y, \quad r_3 \equiv z$

► **Momentangeschwindigkeit:** $\vec{v}(t) = \frac{d\vec{r}(t)}{dt} \equiv \dot{\vec{r}}(t) = \begin{pmatrix} \dot{x}(t) \\ \dot{y}(t) \\ \dot{z}(t) \end{pmatrix} = \sum_{i=1}^3 \dot{r}_i(t) \vec{e}_i$



► **Ortsvektor:** $\vec{r}(t) = \begin{pmatrix} x(t) \\ y(t) \\ z(t) \end{pmatrix} \equiv \sum_{i=1}^3 r_i(t) \vec{e}_i$

kartesische Orthonormalbasis:

$$\vec{e}_1 \equiv \vec{e}_x = \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix}, \quad \vec{e}_2 \equiv \vec{e}_y = \begin{pmatrix} 0 \\ 1 \\ 0 \end{pmatrix}, \quad \vec{e}_3 \equiv \vec{e}_z = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ 1 \end{pmatrix}$$

kartesische Koordinaten: $r_1 \equiv x, \quad r_2 \equiv y, \quad r_3 \equiv z$

► **Momentangeschwindigkeit:** $\vec{v}(t) = \frac{d\vec{r}(t)}{dt} \equiv \dot{\vec{r}}(t) = \begin{pmatrix} \dot{x}(t) \\ \dot{y}(t) \\ \dot{z}(t) \end{pmatrix} = \sum_{i=1}^3 \dot{r}_i(t) \vec{e}_i$

► **Momentanbeschleunigung:**

$$\vec{a}(t) = \frac{d\vec{v}(t)}{dt} = \frac{d^2\vec{r}(t)}{dt^2} \equiv \ddot{\vec{r}}(t) = \begin{pmatrix} \ddot{x}(t) \\ \ddot{y}(t) \\ \ddot{z}(t) \end{pmatrix} = \sum_{i=1}^3 \ddot{r}_i(t) \vec{e}_i$$



► **Ortsvektor:** $\vec{r}(t) = \begin{pmatrix} x(t) \\ y(t) \\ z(t) \end{pmatrix} \equiv \sum_{i=1}^3 r_i(t) \vec{e}_i$

kartesische Orthonormalbasis:

$$\vec{e}_1 \equiv \vec{e}_x = \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix}, \quad \vec{e}_2 \equiv \vec{e}_y = \begin{pmatrix} 0 \\ 1 \\ 0 \end{pmatrix}, \quad \vec{e}_3 \equiv \vec{e}_z = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ 1 \end{pmatrix}$$

kartesische Koordinaten: $r_1 \equiv x, \quad r_2 \equiv y, \quad r_3 \equiv z$

► **Momentangeschwindigkeit:** $\vec{v}(t) = \frac{d\vec{r}(t)}{dt} \equiv \dot{\vec{r}}(t) = \begin{pmatrix} \dot{x}(t) \\ \dot{y}(t) \\ \dot{z}(t) \end{pmatrix} = \sum_{i=1}^3 \dot{r}_i(t) \vec{e}_i$

► **Momentanbeschleunigung:**

$$\vec{a}(t) = \frac{d\vec{v}(t)}{dt} = \frac{d^2\vec{r}(t)}{dt^2} \equiv \ddot{\vec{r}}(t) = \begin{pmatrix} \ddot{x}(t) \\ \ddot{y}(t) \\ \ddot{z}(t) \end{pmatrix} = \sum_{i=1}^3 \ddot{r}_i(t) \vec{e}_i$$

► **krummlinige Koordinaten:** i.A. t -abh. Basisvektoren \rightarrow Produktregel!

1.2 Die Newton'schen Gesetze (1687)



TECHNISCHE
UNIVERSITÄT
DARMSTADT

1.2 Die Newton'schen Gesetze (1687)



N1: Ein Teilchen verharrt in Ruhe oder gleichförmiger Bewegung, solange keine Kräfte auf ihn einwirken.

(Trägheitsgesetz, Galilei 1638)

N2: Wirkt auf ein Teilchen mit Masse m die Kraft \vec{F} , dann gilt für seinen Impuls $\vec{p} = m\vec{v}$: $\dot{\vec{p}} = \vec{F}$.

N3: Übt ein Teilchen j auf ein Teilchen i die Kraft $\vec{F}^{(ij)}$ aus, dann übt das Teilchen i auf das Teilchen j die Kraft $\vec{F}^{(ji)} = -\vec{F}^{(ij)}$ aus.

(„actio = reactio“)

1.2 Die Newton'schen Gesetze (1687)



N1: Ein Teilchen verharrt in Ruhe oder gleichförmiger Bewegung, solange keine Kräfte auf ihn einwirken.

(Trägheitsgesetz, Galilei 1638)

N2: Wirkt auf ein Teilchen mit Masse m die Kraft \vec{F} , dann gilt für seinen Impuls $\vec{p} = m\vec{v}$: $\dot{\vec{p}} = \vec{F}$.

N3: Übt ein Teilchen j auf ein Teilchen i die Kraft $\vec{F}^{(ij)}$ aus, dann übt das Teilchen i auf das Teilchen j die Kraft $\vec{F}^{(ji)} = -\vec{F}^{(ij)}$ aus.

(„actio = reactio“)

Superpositionsprinzip:

N4: Wirken auf ein Teilchen mehrere Kräfte \vec{F}_i , so ist die resultierende Gesamtkraft durch die Vektorsumme $\vec{F}_{ges} = \sum_i \vec{F}_i$ gegeben.

Bemerkungen:

- ▶ Annahme: $m = \text{const.}$ (gilt ab jetzt immer, wenn nicht anders gesagt)

$$\stackrel{\text{N2}}{\Rightarrow} \vec{F} = \frac{d}{dt}(m\dot{\vec{r}}) = m\ddot{\vec{r}} = m\vec{a}$$



Bemerkungen:

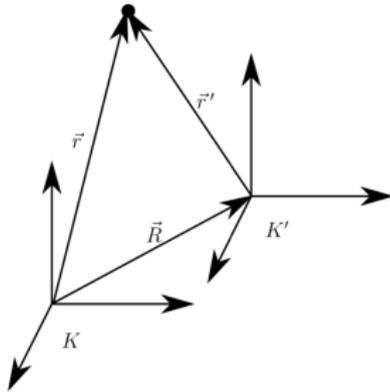
- ▶ Annahme: $m = \text{const.}$ (gilt ab jetzt immer, wenn nicht anders gesagt)

$$\stackrel{\text{N2}}{\Rightarrow} \vec{F} = \frac{d}{dt}(m\dot{\vec{r}}) = m\ddot{\vec{r}} = m\vec{a}$$

- ▶ $\vec{F} = \vec{0} \Rightarrow m\vec{a} = m\dot{\vec{v}} = \vec{0} \Rightarrow \vec{v} = \text{const.}$

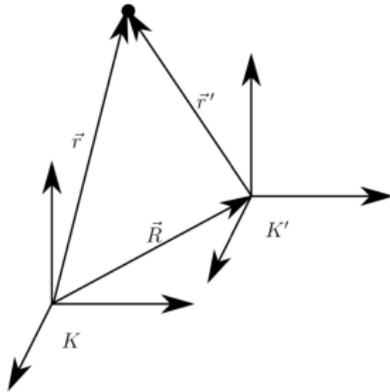
→ N1 ist Spezialfall von N2

► zwei Koordinatensysteme:



$$\vec{r}' = \vec{r} - \vec{R} \Rightarrow \ddot{\vec{r}}' = \ddot{\vec{r}} - \ddot{\vec{R}}$$

► zwei Koordinatensysteme:

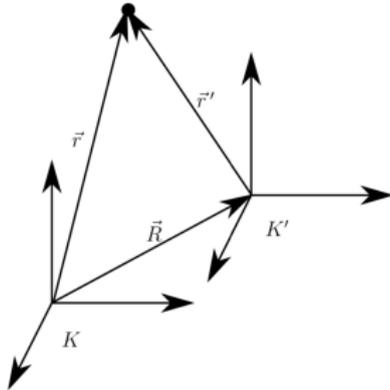


$$\vec{r}' = \vec{r} - \vec{R} \Rightarrow \ddot{\vec{r}}' = \ddot{\vec{r}} - \ddot{\vec{R}}$$

► Annahme: $\ddot{\vec{r}} = \vec{0}$

$$\Rightarrow \ddot{\vec{r}}' = -\ddot{\vec{R}} \neq \vec{0}, \text{ falls } \ddot{\vec{R}} \neq \vec{0}$$

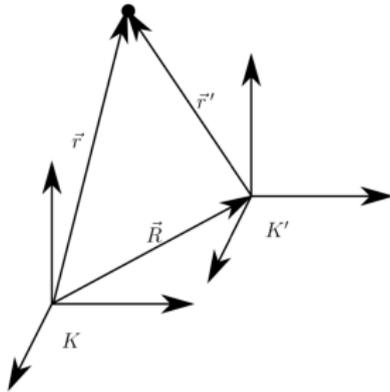
► zwei Koordinatensysteme:



$$\vec{r}' = \vec{r} - \vec{R} \Rightarrow \ddot{\vec{r}}' = \ddot{\vec{r}} - \ddot{\vec{R}}$$

- Annahme: $\ddot{\vec{r}} = \vec{0}$
 $\Rightarrow \ddot{\vec{r}}' = -\ddot{\vec{R}} \neq \vec{0}$, falls $\ddot{\vec{R}} \neq \vec{0}$
- Welches ist das „richtige“ Koordinatensystem?

► zwei Koordinatensysteme:



$$\vec{r}' = \vec{r} - \vec{R} \Rightarrow \ddot{\vec{r}}' = \ddot{\vec{r}} - \ddot{\vec{R}}$$

- Annahme: $\ddot{\vec{r}} = \vec{0}$
 $\Rightarrow \ddot{\vec{r}}' = -\ddot{\vec{R}} \neq \vec{0}$, falls $\ddot{\vec{R}} \neq \vec{0}$
- Welches ist das „richtige“ Koordinatensystem?

- Koordinatensysteme, in denen N1 gilt, heißen **Inertialsysteme**.
- Galilei und Newton postulieren implizit, dass es solche Systeme gibt und dass man eindeutig feststellen kann, ob Kräfte wirken.

1.3 Erhaltungssätze für Einteilchen-Systeme



TECHNISCHE
UNIVERSITÄT
DARMSTADT

1.3 Erhaltungssätze für Einteilchen-Systeme



TECHNISCHE
UNIVERSITÄT
DARMSTADT

▶ 1. Impulserhaltung

1.3 Erhaltungssätze für Einteilchen-Systeme



► 1. Impulserhaltung

$$\text{N2: } \dot{\vec{p}} = \vec{F} \Rightarrow \boxed{\vec{p} = \text{const.}, \text{ falls } \vec{F} = \vec{0}}$$

1.3 Erhaltungssätze für Einteilchen-Systeme

▶ 1. Impulserhaltung

$$\text{N2: } \dot{\vec{p}} = \vec{F} \Rightarrow \boxed{\vec{p} = \text{const.}, \text{ falls } \vec{F} = \vec{0}}$$

▶ 2. Drehimpulserhaltung

1.3 Erhaltungssätze für Einteilchen-Systeme

▶ 1. Impulserhaltung

$$N2: \quad \dot{\vec{p}} = \vec{F} \quad \Rightarrow \quad \boxed{\vec{p} = \text{const.}, \quad \text{falls} \quad \vec{F} = \vec{0}}$$

▶ 2. Drehimpulserhaltung

Drehimpuls: $\vec{L} \equiv \vec{r} \times \vec{p}$ (hängt vom Koordinatensystem ab!)

1.3 Erhaltungssätze für Einteilchen-Systeme



▶ 1. Impulserhaltung

$$N2: \dot{\vec{p}} = \vec{F} \Rightarrow \boxed{\vec{p} = \text{const.}, \text{ falls } \vec{F} = \vec{0}}$$

▶ 2. Drehimpulserhaltung

Drehimpuls: $\vec{L} \equiv \vec{r} \times \vec{p}$ (hängt vom Koordinatensystem ab!)

$$\Rightarrow \frac{d\vec{L}}{dt} = \frac{d}{dt} (\vec{r} \times \vec{p}) = \underbrace{\dot{\vec{r}} \times \vec{p}}_{=\vec{v} \times m\vec{v}=\vec{0}} + \vec{r} \times \dot{\vec{p}} \stackrel{N2}{=} \vec{r} \times \vec{F}$$

1.3 Erhaltungssätze für Einteilchen-Systeme

► 1. Impulserhaltung

$$N2: \quad \dot{\vec{p}} = \vec{F} \quad \Rightarrow \quad \boxed{\vec{p} = \text{const.}, \quad \text{falls} \quad \vec{F} = \vec{0}}$$

► 2. Drehimpulserhaltung

Drehimpuls: $\vec{L} \equiv \vec{r} \times \vec{p}$ (hängt vom Koordinatensystem ab!)

$$\Rightarrow \frac{d\vec{L}}{dt} = \frac{d}{dt} (\vec{r} \times \vec{p}) = \underbrace{\dot{\vec{r}} \times \vec{p}}_{=\vec{v} \times m\vec{v}=\vec{0}} + \vec{r} \times \dot{\vec{p}} \stackrel{N2}{=} \vec{r} \times \vec{F} \equiv \vec{N} \quad (\text{Drehmoment})$$

1.3 Erhaltungssätze für Einteilchen-Systeme



▶ 1. Impulserhaltung

$$N2: \dot{\vec{p}} = \vec{F} \Rightarrow \boxed{\vec{p} = \text{const.}, \text{ falls } \vec{F} = \vec{0}}$$

▶ 2. Drehimpulserhaltung

Drehimpuls: $\vec{L} \equiv \vec{r} \times \vec{p}$ (hängt vom Koordinatensystem ab!)

$$\Rightarrow \frac{d\vec{L}}{dt} = \frac{d}{dt} (\vec{r} \times \vec{p}) = \underbrace{\dot{\vec{r}} \times \vec{p}}_{=\vec{v} \times m\vec{v}=\vec{0}} + \vec{r} \times \dot{\vec{p}} \stackrel{N2}{=} \vec{r} \times \vec{F} \equiv \vec{N} \quad (\text{Drehmoment})$$

$$\Rightarrow \boxed{\vec{L} = \text{const.}, \text{ falls } \vec{N} = \vec{0}}$$