

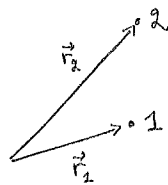
## 3. Starrer Körper

### 3.1 Kinematik [TF19]

Ein besonderes Beispiel für ein Vielkörpersystem (vgl. Kap. 1.4) ist ein starrer Körper. Hier sind die inneren Kräfte so stark, dass die Körper sich gegenüber einander nicht bewegen können. Man spricht auch von einem System mit "Zwangsbedingungen".

Wieviele „Freiheitsgrade“, d.h. unabhängige Koordinaten, gibt es?

2 Massenpunkte:

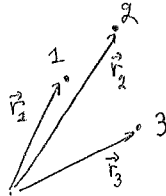


1 Zwangsbedingung:  $|\vec{r}_1 - \vec{r}_2| = l_{12}$

$s = 2 \times 3 - 1$  Freiheitsgrade

Zum Beispiel: 3 Schwerpunktkoordinaten  
+ 2 Winkel für die Orientierung von  $\vec{r}_1 - \vec{r}_2$ .  
(z.B. Polarkoordinaten).

3 Massenpunkte:



3 Zwangsbedingungen:  $|\vec{r}_1 - \vec{r}_2| = l_{12}$

$$|\vec{r}_2 - \vec{r}_3| = l_{23}$$

$$|\vec{r}_3 - \vec{r}_1| = l_{31}$$

$$s = 3 \times 3 - 3 = 6$$

Zum Beispiel: 3 Schwerpunktkoordinaten  
+ 3 Winkel  
 („Euler-Winkel“)

(Leonhard Euler 1707-1783)

$N \geq 4$  Massenpunkte:

Brauche 3 neue Abstände um die Lage eindeutig zu fixieren (z.B.  $l_{N1}, l_{N2}, l_{N3}$ ), also ist  $\Delta s = 0$  in  $N \rightarrow N+1$ , und  $s=6$  bleibt gültig.

Häufig wird ein „Kontinuumlimes“ genommen: die einzelnen Massenpunkte werden durch eine „Massendichte“  $g(\vec{r})$  ersetzt.

Formell könnte man z.B.  $g(\vec{r}) := \sum_{a=1}^N m_a \delta^{(3)}(\vec{r} - \vec{r}_a)$  definieren, wobei  $\delta^{(3)}$

(Paul Dirac 1902-1984)

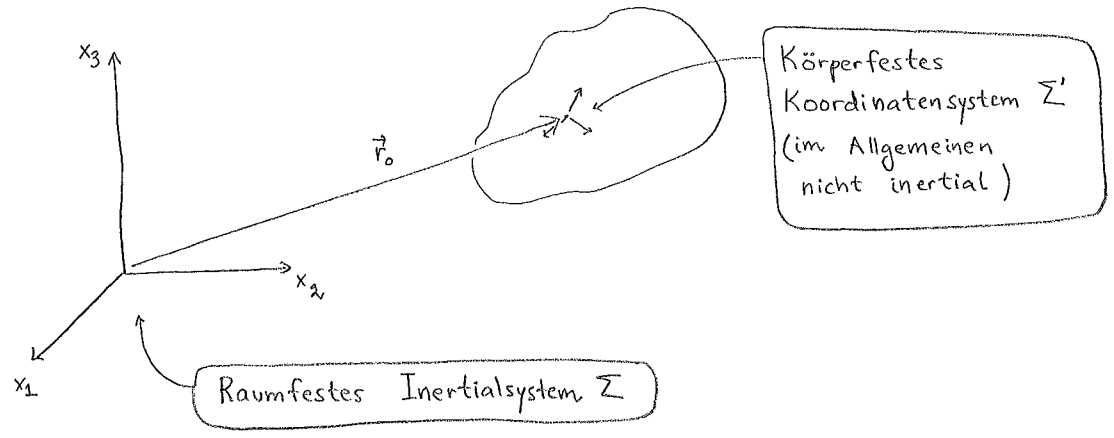
die Diracsche Deltafunktion bezeichnet. Dann ist die Gesamtmasse

$$M := \sum_{a=1}^N m_a = \int d^3\vec{r} g(\vec{r}),$$

und im Allgemeinen können diskrete Summen durch kontinuierliche Integrale dargestellt werden:

$$\sum_{a=1}^N m_a f(\vec{r}_a) = \int d^3\vec{r} g(\vec{r}) f(\vec{r}).$$

Ein Koordinatensystem wird wie folgt gewählt:



Wir schreiben nun:

$$\vec{r} = \vec{r}_0 + \vec{r}'$$

↑  
Koordinaten bzgl.  $\Sigma'$   
"Translationsbewegung"

Folglich, wie auf Seite 16:

$$\begin{aligned} \dot{\vec{r}} &= \dot{\vec{r}}_0 + \underbrace{\dot{\vec{r}}'}_{\vec{0} \text{ weil starrer Körper}} + \vec{\omega} \times \vec{r}' \\ &= \dot{\vec{r}}_0 + \vec{\omega} \times \vec{r}' \end{aligned}$$

— o: —

Zur Erinnerung (MMP):

$$\vec{a} \times \vec{b} = \vec{c} = \sum_{i=1}^3 c_i \vec{e}_i$$

Wie bestimmt man  $\vec{c}$ ?

Explizit:  $\vec{c} = \begin{vmatrix} \vec{e}_1 & \vec{e}_2 & \vec{e}_3 \\ a_1 & a_2 & a_3 \\ b_1 & b_2 & b_3 \end{vmatrix}$

Viel besser für mathematische Manipulationen:

$$c_i = \epsilon_{ijk} a_j b_k := \sum_{jk} \epsilon_{ijk} a_j b_k$$

(Tullio Levi-Civita 1873-1941)

"Levi-Civita-Symbol"

"Summenkonvention" für zweifache Indizes

— o: —