### 4. Zusammenfassung

Das Kepler-Problem (Planeten, Satelliten, Atome u.s.w.).

$$L = \frac{m\dot{\vec{r}^2}}{2} - U(r), \quad U(r) = -\frac{\alpha}{r}$$

1.  $E = U^{min} < 0$ . Die Bahn ist ein Kreis mit Radius r<sub>0</sub>. Das Teilchen bewegt sich mit konstanter Winkelgeschwindigkeit um das Zentrum.  $r_0 = \frac{M^2}{m\alpha}$ 

2.  $U^{min} < E < 0$ . Die Bewegung ist finit.



Die Streuung von Teilchen ist eine wichtige indirekte Methode Systeme zu unterschuchen die wir nicht anders erreichen können.

Streuung durch eine Zentralkraft: Wir schicken ein Teilchen mit gegebenem Anfangsimpuls von r = unendlich in die Richtung des Kraftzentrums. Wir betrachten nur abstossende Kräfte.



Die Beziehung des Streuwinkels  $\theta$  und des Stossparameters  $\rho$ .

Wir betrachten homogenen zeitunabhäbgigen Strahl von Teilchen weit weg von Kraftzentrum. Wie viele Teilchen werden um einen bestimmten Winkel gestreut?

$$\theta = \pi - 2\rho \int_{r_{\min}}^{\infty} \frac{\mathrm{d}r}{r^2} \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{\rho^2}{r^2} - \frac{2U(r)}{mv_{\infty}^2}}} \qquad \Rightarrow \quad \rho = \rho(\theta)$$

 $dN(\theta) = 2\pi\rho(\theta)d\rho(\theta) nv_{\infty}$  Der Fluss der Teilchen:  $J = nv_{\infty}$ 

Der Wirkungsquerschnitt:

$$d\sigma = \frac{dN(\theta)}{J} = 2\pi\rho(\theta)d\rho(\theta)$$

$$d\sigma = 2\pi\rho(\theta) \left| \frac{d\rho(\theta)}{d\cos\theta} \right| d\cos\theta \qquad \sigma = \int d\sigma, \quad 0 < \theta < \pi$$

Durch Integration über den Winkel erhält mann den totalen Wirkungsquerschnitt.





$$d\sigma = 2\pi\rho(\theta) \left| \frac{d\rho(\theta)}{d\cos\theta} \right| d\cos\theta$$

$$U(r) = \begin{cases} 0, & r > R\\ \infty, & r < R \end{cases} \qquad r_{\min} = R$$

$$\rightarrow \qquad \theta = \pi - 2\rho \int_{R}^{\infty} \frac{\mathrm{d}r}{r^2 \sqrt{1 - \frac{\rho^2}{r^2}}} \qquad \rho < R$$

 $\sin \theta^* = \frac{\rho}{R}$ Der Einfallswinkel und der Reflektionswinkel

$$\int_{-1}^{1} \frac{\mathrm{d}\sigma}{\mathrm{d}\cos\theta} \,\mathrm{d}\cos\theta = \pi R^2$$

$$\begin{aligned} \text{Rutherford-Streuung} \quad U(r) &= \pm \frac{\alpha}{r} \qquad \theta = \pi - 2\rho \int_{r_{\min}}^{\infty} \frac{\mathrm{d}r}{r^2 \sqrt{1 - \frac{\rho^2}{r^2} - \frac{2\alpha}{mv^2 r}}} \qquad v_{\infty} \leftrightarrow v \\ 1 - \frac{\rho^2}{r^2} - \frac{2\alpha}{mv^2 r} &= 1 + \frac{\alpha^2}{m^2 v^4 \rho^2} - \left(\frac{\rho}{r} + \frac{\alpha}{mv^2 \rho}\right)^2 \qquad \frac{\rho}{r} + \frac{\alpha}{mv^2 \rho} = \sqrt{1 + \frac{\alpha^2}{m^2 v^4 \rho^2}} \sin \xi \\ 1 - \frac{\rho^2}{r^2} - \frac{2\alpha}{mv^2 r} &= \left(1 + \frac{\alpha^2}{m^2 v^4 \rho^2}\right) \left(1 - \sin^2 \xi\right) \qquad \theta = \pi - 2\int_{\xi_0}^{\pi/2} \mathrm{d}\xi, \qquad \xi_0 = \arcsin \frac{\frac{\alpha}{mv^2 \rho}}{\sqrt{1 + \frac{\alpha^2}{m^2 v^4 \rho^2}}} \\ \sin \frac{\theta}{2} &= \frac{\alpha}{mv^2 \rho \sqrt{1 + \frac{\alpha^2}{m^2 v^4 \rho^2}}} \qquad \Rightarrow \quad \rho(\theta) = \frac{\alpha}{mv^2 \tan \frac{\theta}{2}} \qquad \left|\frac{\mathrm{d}\rho}{\mathrm{d}\theta}\right| = \frac{\alpha}{mv^2} \frac{1}{\tan^2 \frac{\theta}{2}} \frac{1}{2 \cos^2 \frac{\theta}{2}} \\ \mathrm{d}\sigma &= 2\pi \rho(\theta) \left|\frac{\mathrm{d}\rho(\theta)}{\mathrm{d}\cos \theta}\right| \mathrm{d}\cos \theta \\ \sin \frac{\theta}{2} \approx \frac{\theta}{2} \\ \mathrm{d}\cos \theta &= \sin \theta \mathrm{d}\theta \approx \theta \mathrm{d}\theta \end{aligned}$$



Wir finden das im Fall von Feldern mit unendlicher Reichweite, divergiert der totale Wirkungsquerschnitt.