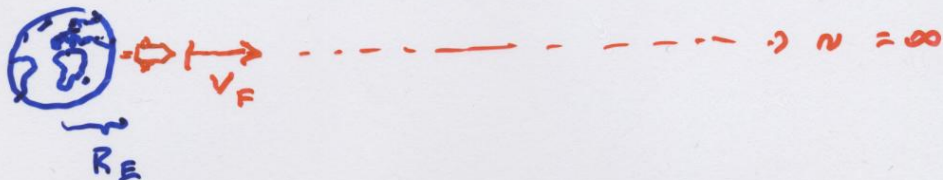


Anwendungen bzgl. Gravitationspotential ⁽¹⁶⁾

a) Fluchtgeschwindigkeit von Erde



$$E_{\text{tot}} = E_{\text{kin}}(v) + E_{\text{pot}}(v) = 0$$

Auf Erdoberfläche:

$$\frac{1}{2} m v_F^2 - \frac{G m_E m}{R_E} = 0$$

$$\Rightarrow v_F = \sqrt{2 \frac{G \cdot m_E}{R_E}}$$
$$= 11,2 \text{ km/s}$$

b) Was wäre, wenn $v_F = c$?

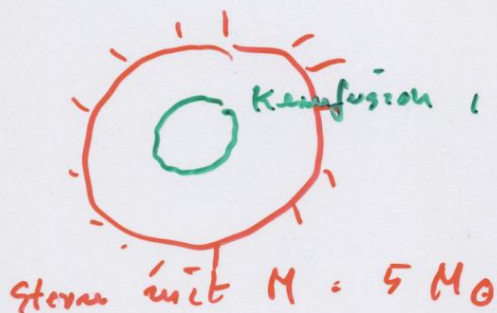
$$\Rightarrow R_S = \frac{2 G m}{c^2} \quad \text{Schwarzschild-} \\ \text{radius}$$

Bsp: • Sonne: $M_{\odot} = 2 \cdot 10^{30} \text{ kg}$
 $\Rightarrow R_{\odot} = 3 \text{ km}$
vgl. $R_{\oplus} = 0,7 \cdot 10^6 \text{ km}$

• Neutronenstern: $M_N = M_{\odot} \dots 3,3 M_{\odot}$
 $R_S = 3 - 10 \text{ km}$
vgl. $R_N = 10 - 16 \text{ km}$

• Schw. Loch: $M_S = \geq 5 M_{\odot}$
 $R_S = \geq 15 \text{ km}$

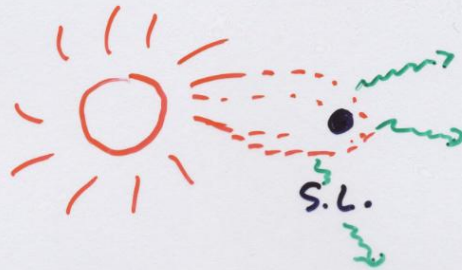
Entstehung eines Neutronensterns oder Schw. Loches.



bei Ni, Fe entstanden ist. Dann gibt es im Zentrum keinen Gegendruck, stern stürzt in sich zusammen.

Je nach Masse:
 \rightarrow Neutronenstern oder S.L.

Präsenz von Schwarzen Löchern:



Brückenstrahlung
aus sehr kleinem
Gebiet

3.4. Planetenbahnen und Keplersche Gesetze

• Gesetz des Orbits

Folgt aus Drehimpuls- und Energieerhaltung:

$$\bullet \quad E_{\text{pot}}(r) + \frac{m}{2} \dot{r}^2 + \frac{L^2}{2m r^2} = \text{const}$$

$$r = r(t)$$

$$\Rightarrow \frac{dr}{dt}$$

$$\bullet \quad L = m r^2 \cdot \dot{\phi} = \text{const}$$

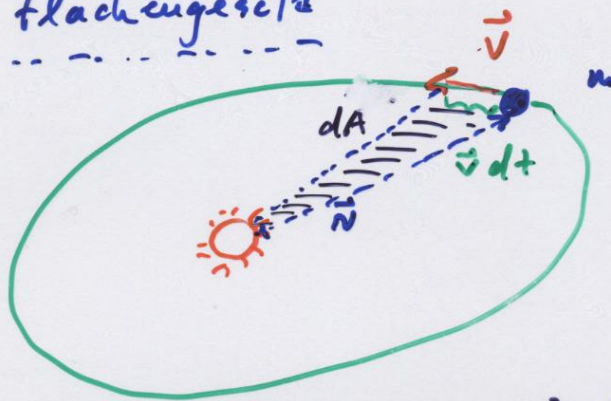
$$\Rightarrow \frac{d\phi}{dt}$$

\Rightarrow DGL mit $\frac{d\phi}{dr}$

$\Rightarrow r = r(\phi)$
(Kegelanschnitte)



• Flächengesetz



$$dA = \frac{1}{2} |\vec{n} \times \vec{v} dt|$$

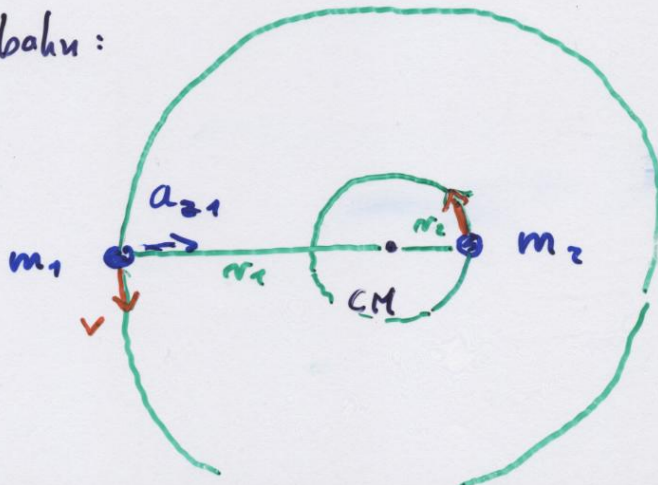
$$= \frac{1}{2m} |\vec{n} \times m\vec{v} dt|$$

$$= \frac{1}{2m} |\vec{n} \times \vec{p}| dt$$

$$\Rightarrow \frac{dA}{dt} = \frac{L}{2m} = \text{const.}$$

• Periodengesetz

Für Kreisbahn:



$$\vec{F} = \frac{G m_1 m_2}{(r_1 + r_2)^2} = m_1 a_{z1}$$

$$= m_1 \cdot \omega^2 r_1$$

Für $m_2 \gg m_1$: $r_2 \ll r_1$

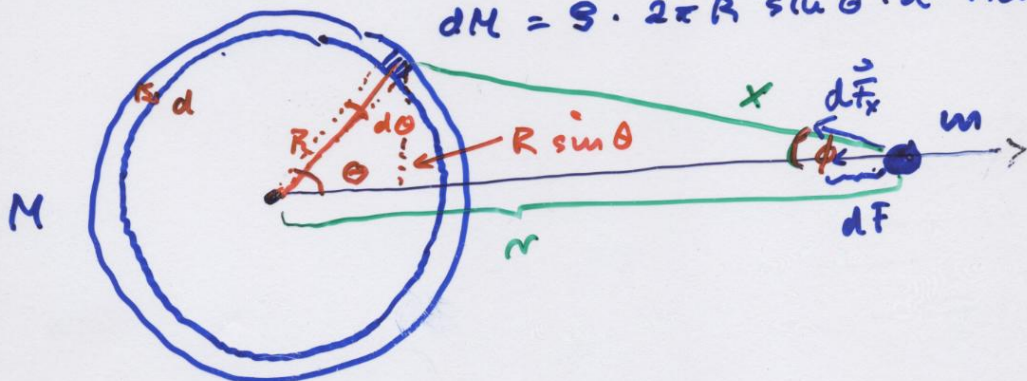
$$\Rightarrow \vec{F} \approx \frac{G \cdot m_2}{r_1^2} m_1 = m_1 \omega^2 r_1$$

$$\omega = \frac{2\pi}{T}$$

$$T^2 = \frac{4\pi^2}{G m_2} \cdot r_1^3$$

3.5 Gravitation in Masseverteilungen

a] Probemasse m außerhalb Kugelschale M
 $dM = \rho \cdot 2\pi R \sin\theta \cdot d \cdot R d\theta$



Kraft auf m durch dM

$$dF = dF_x \cdot \cos \phi$$

horizontale Komponente

$$dF = \frac{G m dM}{x^2} \cos \phi$$

$$= \frac{G m \cos \phi}{x^2} \cdot 2\pi R \sin \theta \cdot d \cdot R d\theta$$

verwende:

$$(i) \quad \cos \phi = \frac{n - \cos \theta R}{x}$$

$$(ii) \quad x^2 = (R \sin \theta)^2 + (n - \cos \theta R)^2$$
$$= R^2 + n^2 - 2nR \cos \theta$$

$$\Rightarrow R \cdot \cos \theta = \frac{R^2 + n^2 - x^2}{2n}$$

$$(iii) \quad \frac{d}{d\theta} x^2 = 2x \frac{dx}{d\theta} = 2nR \sin \theta$$

$$\Rightarrow \sin \theta d\theta = \frac{x dx}{n \cdot R}$$

$$\Rightarrow dF = \frac{\pi G d s m R}{n^2} \cdot \frac{n^2 - R^2 + x^2}{x^2} dx$$

$$= \frac{\pi G d s m R}{n^2} \left(\frac{n^2 - R^2}{x^2} + 1 \right) dx$$

$$\bar{F} = \int_{F(v-R)}^{F(v+R)} dF = \int_{v-R}^{v+R} dx \cdot f \cdot \left(\frac{v^2 - R^2}{x^2} + 1 \right)$$

$$= f \cdot \left(-\frac{v^2 - R^2}{x} + x \right) \Big|_{v-R}^{v+R}$$

$$= f \cdot 4R$$

$$\bar{F} = \frac{4\pi G d s m R^2}{v^2} = G \frac{m M}{v^2}$$