$$\begin{cases}
\alpha_{1} = 1 & \tau_{1} = 1,496.10^{3} \text{ m} \\
\alpha_{2} = 1 & \tau_{2} = 2,873.10^{12} \text{ m} \\
T_{E} = 1 & (oder T_{1})
\end{cases}$$

$$q_{2} :$$

ques:
$$T_{u} = \begin{pmatrix} o dv & \overline{I_{z}} \end{pmatrix}$$

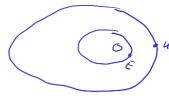
$$\frac{a_{1}}{|I_{1}|^{2}} = \frac{\alpha_{z}}{|I_{z}|^{2}} \qquad | u w$$

$$\iff \mathcal{T}_{i}^{2} \left(\frac{q_{2}}{a_{n}}\right)^{3} = \mathcal{T}_{2}^{2} \qquad | \mathcal{T}_{n}^{n}$$

$$\begin{array}{cccc}
(=) & \overline{1}_{1} & \sqrt{\left(\frac{a_{1}}{a_{1}}\right)^{3}} & = & \overline{1}_{2} \\
& = & 84 & a \\
& = & = & \\
\end{array}$$

Bestimmen Sie die Umlaufzeit des Uranus aus der mittleren Entfernung der Erde von der Sonne $r_1=149,6\cdot 10^9$ m und der mittleren Entfernung des Uranus von der Sonne $r_2=2,873\cdot 10^{12}$ m.

Theorie:



in Winklichant

