

für V_m : $(0, \mu e w_3, -\mu e w_2)$

sodass wir schliesslich erhalten

$$\begin{aligned} \gamma_2 \mathcal{M}_3 + c \mathcal{H}_2 &= \mu e \\ \gamma_1 \mathcal{M}_3 + c \mathcal{H}_1 &= -\mu e w_3 \\ -\gamma_1 \mathcal{M}_2 + \gamma_2 \mathcal{M}_1 &= -\mu e w_2 \end{aligned}$$

Die letzte Gleichung liefert nichts Neues, da w_2 schon bekannt ist. Dies ist auch selbstverständlich, da c, c_2, c_3 und die Laplace'schen Integrale nicht unabhängig von einander sind. Wir erhalten also noch zwei Gleichungen

$$\begin{aligned} \mu e &= r \gamma_2 \mathcal{P} + c \mathcal{H}_2 \\ -\mu e w_3 &= r \gamma_1 \mathcal{P} + c \mathcal{H}_1 \end{aligned}$$

Aus der letzten Gleichung ergibt sich \dot{g} , sodass wir damit für $a, l, \mathcal{P}, \mathcal{V}, e$ und g die Störungsgleichungen im \mathcal{X} -System gewonnen haben.

3. Beispiele zur elementaren Störungstheorie.

1. Die Störungskraft sei normal zur instantanen Bahnebene. -

tri Falls die Störungskraft normal zum Radiusvektor und zur Geschwindigkeitsrichtung, also zur instantanen Bahnebene. Das bedeutet

$$\begin{aligned} X_1 X_2 &= 0; & X_2 Y_2 &= 0 \\ \mathcal{H}_1 = \mathcal{H}_2 &= 0; & R = \mathcal{P} = \mathcal{T} &= 0 \end{aligned}$$

Demnach ist $\mathcal{M}_3 = r \mathcal{P} = 0$ ferner: