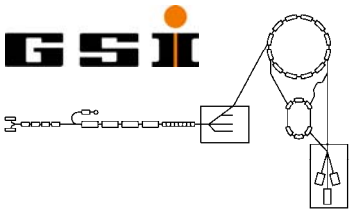


Inhalt Teil 1

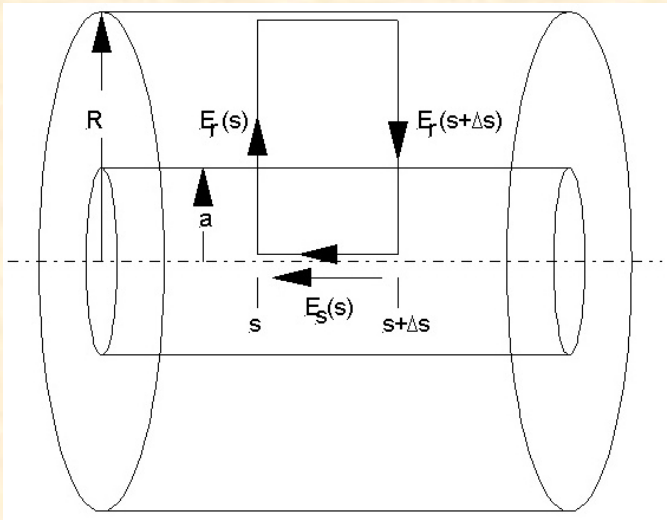
9. Longitudinale Strahldynamik mit Raumladung

- 9.1 Longitudinale Feldstärke im Strahl durch den longitudinal variierenden Strahlstrom
- 9.2 Die durch Raumladung erzeugte Spannung pro Umlauf
- 9.3 Die Berücksichtigung der Raumladung nach dem Hofmann-Pedersen-Modell
- 9.4 Wiederholung der Erkenntnisse vom 10.06.2011
- 9.5 Die DGL's im longitudinalen Phasenraum
- 9.6 Eine Substitution zur Beseitigung der Pseudodämpfung in der DGL
- 9.7 Lösungsansatz für die Hillsche-DGL
- 9.8 Die adiabatische Näherungslösung der Bewegungsgleichungen
- 9.9 Beweis: Die Variablen w und $\Delta\Phi$ sind zueinander kanonisch konjugiert
- 9.10 Ansatz zur Beschreibung der Bewegung von Ellipsen im longitudinalen Phasenraum



9. Longitudinale Strahldynamik mit Raumladung

9.1 Longitudinale Feldstärke im Strahl durch den longitudinal variierenden Strom



Das Strahlrohr hat den Radius R und die Wand sei unendlich gut leitend. Mittig im Rohr bewegt sich der Ionenstrahl mit der Geschwindigkeit v in s -Richtung. Der Ionenstrahl hat den Radius a und weist eine homogene Dichte r auf, die radial nicht variieren soll. Longitudinal darf die Dichte sehr wohl variieren. Im Ionenstrahl variiert natürlich dann der Strahlstrom mit dem Radius r gemäß der Formeln:

$$I(r, s) = \rho(s) v \pi r^2 = I(s) \frac{r^2}{a^2} \quad \text{für } r \leq a$$

$$I(s) = \rho(s) v \pi a^2 \quad \text{für } r > a$$

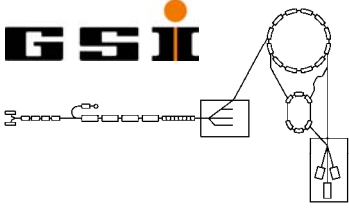
Nun kann man die radialen elektrischen Felder bzw. die azimuthalen H-Felder im Strahl und außerhalb des Strahls recht einfach ausrechnen. Zur Berechnung der E-Felder wird die vierte Maxwellsche Gleichung benutzt, zur Berechnung der H-Felder die Erste:

$$E_r(s) = \frac{I(s) r}{2\pi \epsilon_0 v a^2} \quad \text{für } r \leq a$$

$$H_\phi(s) = \frac{I(s) r}{2\pi a^2} \quad \text{für } r \leq a$$

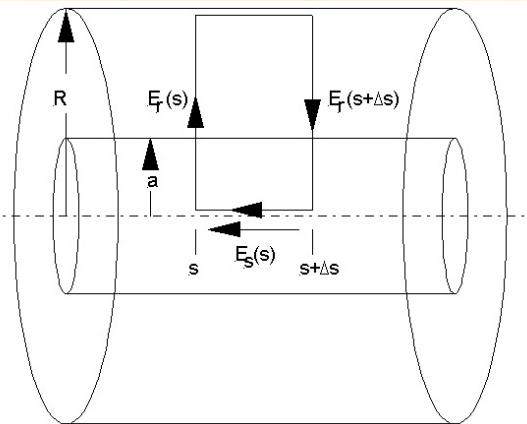
$$E_r(s) = \frac{I(s)}{2\pi \epsilon_0 v r} \quad \text{für } r > a$$

$$H_\phi(s) = \frac{I(s)}{2\pi r} \quad \text{für } r > a$$



9. Longitudinale Strahldynamik mit Raumladung

9.1 Longitudinale Feldstärke im Strahl durch den longitudinal variierenden Strom



Ausgangspunkt unserer Überlegungen ist das Induktionsgesetz mit dem Umlaufintegral wie im Bild links gezeigt:

$$\oint_L \vec{E} \cdot d\vec{l} = -\frac{\partial}{\partial t} \int \vec{B} \cdot \vec{n} da$$

Wir werten zunächst die linke Seite aus und beachten, daß wenn die Strahlrohrwand unendlich gut leitend ist, das Linienintegral dort Null ist. Es ergibt sich dann der etwas längliche Ausdruck:

$$\oint_L \vec{E} \cdot d\vec{l} = -E_s(s) \Delta s + \frac{I(s)}{4\pi\epsilon_0 v} + \frac{I(s)}{2\pi\epsilon_0 v} \ln\left(\frac{R}{a}\right) - \frac{I(s+\Delta s)}{4\pi\epsilon_0 v} - \frac{I(s+\Delta s)}{2\pi\epsilon_0 v} \ln\left(\frac{R}{a}\right) = -E_s(s) \Delta s - \frac{I'(s)\Delta s}{4\pi\epsilon_0 v} - \frac{I'(s)\Delta s}{2\pi\epsilon_0 v} \ln\left(\frac{R}{a}\right)$$

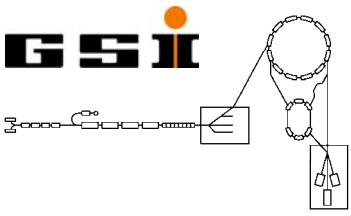
Die rechte Seite ist einfacher auszuwerten:

$$-\frac{\partial}{\partial t} \int \vec{B} \cdot \vec{n} da = -\mu_0 v \frac{I'(s)\Delta s}{4\pi} - \mu_0 v \frac{I'(s)\Delta s}{2\pi} \ln\left(\frac{R}{a}\right)$$

Im Endeffekt ergibt sich, Gott sei Dank, ein übersichtlicher Ausdruck:

$$-E_s(s) = (1 - \epsilon_0 \mu_0 v^2) \frac{I'(s)}{4\pi\epsilon_0 v} + (1 - \epsilon_0 \mu_0 v^2) \frac{I'(s)}{2\pi\epsilon_0 v} \ln\left(\frac{R}{a}\right) = \frac{\left(1 + 2 \ln\left(\frac{R}{a}\right)\right) I'(s)}{4\pi\epsilon_0 v \gamma^2} = \frac{g I'(s)}{4\pi\epsilon_0 v \gamma^2}$$

Vorzeichen ist richtig, denn wenn $I(s)$ zunimmt, muß $E_s(s)$ entgegengesetzt gerichtet sein.



9. Longitudinale Strahldynamik mit Raumladung

9.2 Die durch Raumladung erzeugte Spannung pro Umlauf

Zusammenfassend stellen wir fest, daß die Feldstärke im Strahl gegeben ist durch:

$$E_s(s) = -\frac{g I'(s)}{4\pi\epsilon_0 v \gamma^2} = -\frac{g}{4\pi\epsilon_0 \gamma^2} \frac{d\lambda(s)}{ds}$$

Dabei ist λ die Linienladungsdichte und g der charakteristische g -Faktor der nur als Mittelwert angegeben werden kann. Im SIS18 hat man etwa:

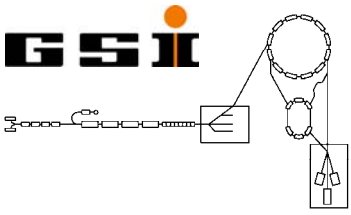
$$g = 1 + 2 \ln\left(\frac{R}{a}\right) \approx 1,89$$

Die vom Strahl durch die Raumladung erfahrene Spannung pro Umlauf ist einfach die Feldstärke mal dem Ringumfang:

$$V_{RI}(s) = \frac{g R}{2\epsilon_0 \gamma^2} \frac{d\lambda(s)}{ds}$$

Die einzige Schwierigkeit die wir noch haben ist die Variablentransformation von s zur HF-Phase ϕ , damit wir das Ganze in die Hamilton-Funktion einbauen können. Dabei helfen die Formeln:

$$d\phi = -\frac{h}{R} ds, \quad \lambda(s) = -\frac{h}{R} \lambda(\phi) \Rightarrow \frac{d\lambda}{ds} = \frac{d\lambda}{d\phi} \frac{d\phi}{ds} = \frac{h^2}{R^2} \frac{d\lambda(\phi)}{d\phi} \Rightarrow V_{RI}(\phi) = \frac{g h^2}{2\epsilon_0 R \gamma^2} \frac{d\lambda(\phi)}{d\phi}$$



9. Longitudinale Strahldynamik mit Raumladung

9.3 Berücksichtigung der Raumladung nach dem Hofmann-Pedersen-Modell

Wir werden nun die Raumladung in unsere alte Hamilton-Funktion einbauen:

$$H(w, \phi) = -\frac{1}{2} \frac{h\omega_r^2 \eta}{\beta^2 E} w^2 + \frac{Ze\hat{V}}{2\pi} \left\{ \cos(\phi) - \cos(\phi_s) + (\phi - \phi_s) \sin(\phi_s) \right\}$$

Die Potential-Funktion in der Hamilton-Funktion kann man durch folgendes Integral über die Spannung am Beschleunigungsspalt darstellen:

$$U_{\text{HF}}(\phi) = \int_{\phi}^{\phi_s} \hat{V} (\sin(\phi) - \sin(\phi_s)) d\phi = \hat{V} \left\{ \cos(\phi) - \cos(\phi_s) + (\phi - \phi_s) \sin(\phi_s) \right\}$$

Die durch die Raumladung pro Umlauf erfahrene Spannung kann man natürlich genauso in eine Potential-Funktion umrechnen. Gemäß obiger Darstellung gilt dann nach Integration:

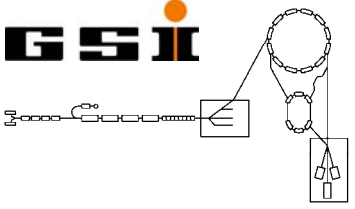
$$V_{\text{RI}}(\phi) = \frac{gh^2}{2\epsilon_0 R \gamma^2} \frac{d\lambda(\phi)}{d\phi}$$

$$U_{\text{RI}}(\phi) = \frac{gh^2}{2\epsilon_0 R \gamma^2} (\lambda(\phi_s) - \lambda(\phi))$$

Das kann man jetzt in die Hamiltonfunktion einfügen, man weiß aber noch nichts über die Linienladungsdichte λ . Die neue Hamilton-Funktion lautet also:

$$H(w, \phi) = -\frac{1}{2} a w^2 + \frac{1}{2} b \left\{ U_{\text{HF}}(\phi) + \xi (\lambda(\phi_s) - \lambda(\phi)) \right\}$$

$$b = \frac{Ze}{\pi}, \quad \xi = \frac{h^2 g}{2\epsilon_0 R \gamma^2}$$



9. Longitudinale Strahldynamik mit Raumladung

9.3 Berücksichtigung der Raumladung nach dem Hofmann-Pedersen-Modell

Also wir haben jetzt eine Hamilton-Funktion die uns nichts nützt; wir müssen erst einen vernünftigen Ansatz machen

$$H(w, \phi) = -\frac{1}{2} a w^2 + \frac{1}{2} b \{ U_{HF}(\phi) + \xi(\lambda(\phi_s) - \lambda(\phi)) \}$$

Ein vernünftiger Ansatz ist folgender:

$$\lambda(\phi) = A w^2$$

Das kann man in die Hamilton-Funktion einsetzen:

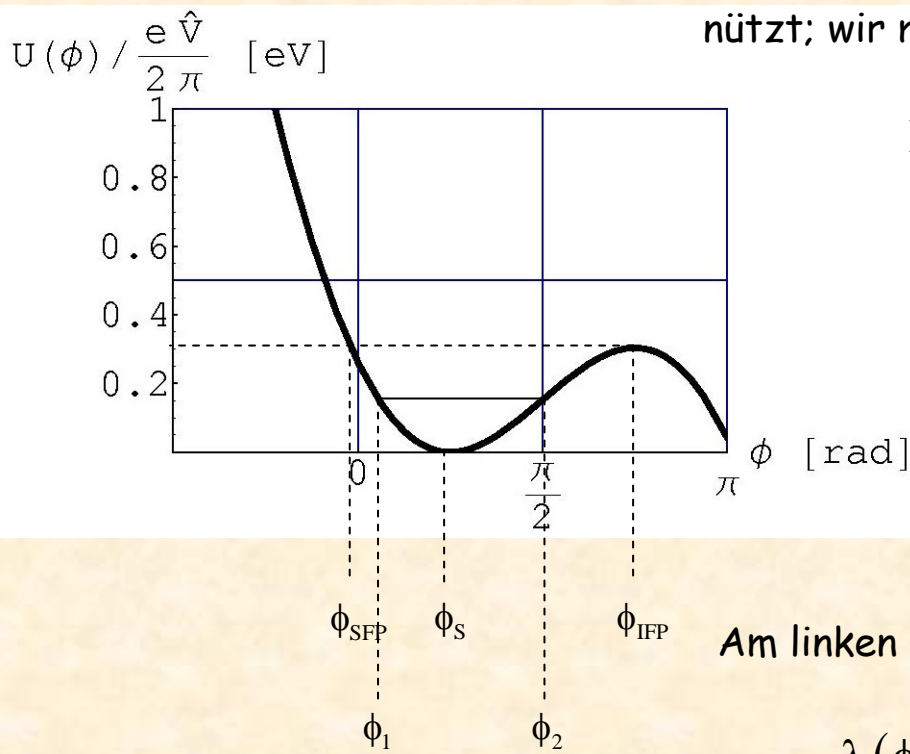
$$H = -\frac{1}{2} \frac{a}{A} \lambda(\phi) + \frac{1}{2} b \{ U_{HF}(\phi) + \xi(\lambda(\phi_s) - \lambda(\phi)) \}$$

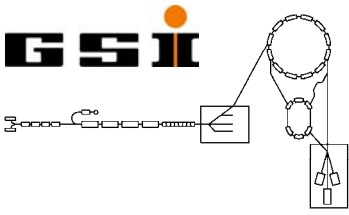
Am linken Bunchrand verschwindet die Linienladungsdichte:

$$\lambda(\phi_1) = \lambda(\phi_1) = 0 \Rightarrow H = \frac{1}{2} b \{ U_{HF}(\phi_1) + \xi \lambda(\phi_s) \}$$

Als Ergebnis hat man einen Ausdruck für die Linienladungsdichte mit unbekannter Konstante A:

$$\lambda(\phi) = A \frac{b}{a} \{ U_{HF}(\phi) - U_{HF}(\phi_1) \} - A \frac{b}{a} \xi \lambda(\phi)$$





9. Longitudinale Strahldynamik mit Raumladung

9.3 Berücksichtigung der Raumladung nach dem Hofmann-Pedersen-Modell

Diesen Ausdruck kann man nach $\lambda(\phi)$ umstellen $\lambda(\phi) = A \frac{b}{a} \{U_{\text{HF}}(\phi) - U_{\text{HF}}(\phi_1)\} - A \frac{b}{a} \xi \lambda(\phi)$

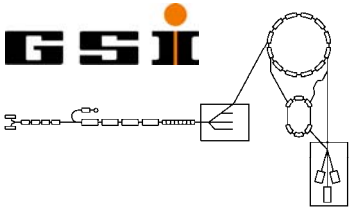
$$\lambda(\phi) = \frac{A \frac{b}{a} \{U_{\text{HF}}(\phi) - U_{\text{HF}}(\phi_1)\}}{\left(A \frac{b}{a} \xi + 1 \right)}$$

Das Integral über die Linienladungsdichte vom linken bis zum rechten Bunchrand muß die Gesamtladung ergeben:

$$\int_{\phi_1}^{\phi_2} \lambda(\phi) d\phi = NZe$$

Damit ist die Konstante A bestimmt zu:

$$A = \frac{NZe}{\frac{b}{a} (U_m(\phi_1, \phi_2) - NZe\xi)}, \quad U_m(\phi_1, \phi_2) = \int_{\phi_1}^{\phi_2} (U_{\text{HF}}(\phi) - U_{\text{HF}}(\phi_1)) d\phi$$



9. Longitudinale Strahldynamik mit Raumladung

9.3 Berücksichtigung der Raumladung nach dem Hofmann-Pedersen-Modell

Setzt man nun die Konstante A in die Linienladungsdichte ein, so erhält man einen recht übersichtlichen Ausdruck und bildet man gleich daraus die Differenz $\lambda(\phi_s) - \lambda(\phi)$

$$\lambda(\phi) = \frac{NZe \{U_{\text{HF}}(\phi) - U_{\text{HF}}(\phi_1)\}}{U_m(\phi_1, \phi_2)} \Rightarrow \lambda(\phi_s) - \lambda(\phi) = -\frac{NZe}{U_m(\phi_1, \phi_2)} U_{\text{HF}}(\phi)$$

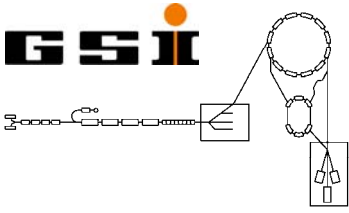
dann erhält man folgende Hamilton-Funktion:

$$H(w, \phi) = -\frac{1}{2} \frac{h\omega_r^2 \eta}{\beta^2 E} w^2 + \frac{Ze}{2\pi} \left(1 - \frac{NZe}{U_m(\phi_1, \phi_2)} \frac{gh^2}{2\varepsilon_0 R \gamma^2} \right) U_{\text{HF}}(\phi)$$

Der Ausdruck in Klammern ist besonders nett, da er einem erlaubt, die durch Raumladung erzeugte Spannungsreduzierung auszudrücken:

$$\hat{V}_{\text{mod}} = \left(1 - \frac{NZe}{U_m(\phi_1, \phi_2)} \frac{gh^2}{2\varepsilon_0 R \gamma^2} \right) \hat{V}$$

Das Integral im Nenner kann man näherungsweise natürlich analytisch ausrechnen, aber mit Hilfe von Mathcad oder Mathematica ist die numerische Berechnung relativ einfach.



9. Longitudinale Strahldynamik mit Raumladung

9.4 Wiederholung der Erkenntnisse

Untenstehende Hamilton-Funktion ist wieder unser Startpunkt:

$$H(\Delta\phi, w, t) = -\frac{1}{2} \frac{h\omega_r^2 \eta}{E\beta^2} w^2 + \frac{Ze\hat{V}(t)}{2\pi} \left\{ \cos(\Delta\phi + \phi_s) - \cos(\phi_s) + \Delta\phi \sin(\phi_s) \right\}$$

Wir machen wieder die Näherung für kleine Amplituden $\Delta\phi$:

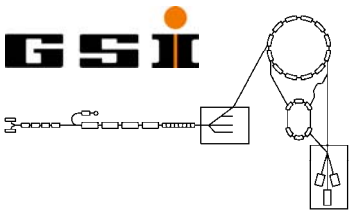
$$\begin{aligned} H(\Delta\phi, w, t) &= -\frac{1}{2} a w^2 + \hat{b} \left\{ \cos(\Delta\phi + \phi_s) - \cos(\phi_s) + \Delta\phi \sin(\phi_s) \right\} \\ &= -\frac{1}{2} a w^2 - \frac{1}{2} \hat{b} \cos(\phi_s) \Delta\phi \\ &= -\frac{1}{2} a w^2 - \frac{1}{2} b \Delta\phi \end{aligned}$$

Für $E_s = \text{const}$ bleibt, erhalten wir die schon bekannten Synchrotron-Schwingungen:

$$\Delta\phi(t) = \Delta\hat{\phi} \cos(\Omega_s t) \qquad w(t) = \hat{w} \sin(\Omega_s t) = \sqrt{\frac{b}{a}} \Delta\hat{\phi} \sin(\Omega_s t)$$

Das sind die bekannten Ellipsen im $\{\Delta\phi, w\}$ -Phasenraum und die Synchrotronfrequenz ist:

$$\Omega_s = \sqrt{ab} = \sqrt{\frac{Ze\hat{V}}{2\pi} \frac{h\omega_r^2 \eta}{\beta^2 E} \cos(\phi_s)}$$



9. Longitudinale Strahldynamik mit Raumladung

9.4 Wiederholung der Erkenntnisse

Während der Beschleunigung ändern sich E_s , η_s und eventuell V langsam. Bei hinreichend langsamer Änderung (adiabatischer Änderung) solcher Parameter bleibt das Wirkungsintegral konstant:

$$I = \oint p dq = \oint w d\Delta\phi = \text{const}$$

Die Integration verläuft über eine Synchrotron-Schwingung bzw. über eine Periode.

$$\oint w d\Delta\phi = \int_0^{\frac{2\pi}{\Omega_s}} \hat{w} \sin(\Omega_s t) d(\Delta\phi \cos(\Omega_s t)) = \hat{w} \Delta\hat{\phi} \Omega_s \int_0^{\frac{2\pi}{\Omega_s}} \sin^2(\Omega_s t) dt = \hat{w} \Delta\hat{\phi} \Omega_s \frac{1}{2} \frac{2\pi}{\Omega_s} = \pi \hat{w} \Delta\hat{\phi}$$

Es folgt, das Produkt $\hat{w} \Delta\hat{\phi}$ bleibt bei adiabatischer Energieerhöhung konstant. Natürlich bleibt dann auch die Fläche der Ellipse im $\{\Delta\phi, w\}$ -Phasenraum bei der Beschleunigung konstant.

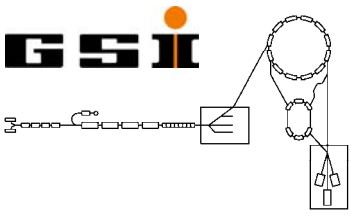
Longitudinale Emittanz: Fläche im $\{\Delta\phi, w\}$ -Phasenraum geteilt durch π , die der Strahl einnimmt.

Die longitudinale Emittanz ist in diesem Phasenraum eine Konstante.

Die Form der Ellipse ändert sich allerdings mit wachsender Energie des synchronen Teilchens:

$$\hat{w} \Delta\hat{\phi} = \text{const} = \sqrt{\frac{b}{a}} \Delta\hat{\phi}^2 = \sqrt{\frac{Ze\hat{V}}{2\pi} \frac{\beta^2 E}{h\omega_r^2 \eta}} \Delta\hat{\phi}^2 \sim \sqrt{E} \Delta\hat{\phi}^2 \Rightarrow \Delta\hat{\phi} \sim \frac{1}{E^{\frac{1}{4}}} \Rightarrow \Delta\hat{\phi} \sim E^{-\frac{1}{4}}$$

$$w \sim E^{\frac{1}{4}}$$



9. Longitudinale Strahldynamik mit Raumladung

9.5 Die DGL's im longitudinalen Phasenraum

Wir starten wieder mit der schon bekannten, explizit zeitabhängigen Hamilton-Funktion:

$$H(\Delta\phi, w, t) = -\frac{1}{2} a w^2 - \frac{1}{2} b \Delta\phi$$

Mit Hilfe der kanonischen Bewegungsgleichungen

$$\frac{\partial H}{\partial w} = \Delta\dot{\phi} = -a w$$

$$\frac{\partial H}{\partial \Delta\phi} = -\dot{w} = -b \Delta\phi$$

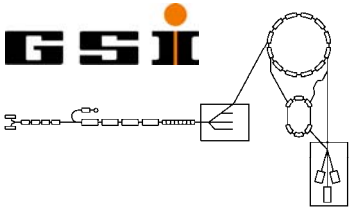
leitet man die beiden Differentialgleichungen mit Pseudodämpfung her

$$\Delta\ddot{\phi}(t) - \frac{\dot{a}(t)}{a(t)} \Delta\dot{\phi}(t) + a(t)b(t)\Delta\phi(t) = 0$$

Beide DGL's sind vom allgemeinen Typ:

$$\Rightarrow y''(x) - f(x)y'(x) + g(x)y(x) = 0$$

$$\ddot{w}(t) - \frac{\dot{b}(t)}{b(t)} \dot{w}(t) + a(t)b(t)w(t) = 0$$



9. Longitudinale Strahldynamik mit Raumladung

9.6 Eine Substitution zur Beseitigung der Pseudodämpfung in der DGL

Wir haben also folgende DGL zweiter Ordnung mit nicht konstanten Koeffizienten:

$$y''(x) - f(x)y'(x) + g(x)y(x) = 0$$

Durch die Substitution $y(x) = u(x)e^{\frac{1}{2}\int f(x)dx}$ werden wir das Dämpfungsglied los, denn es gilt für die erste- und zweite Ableitung:

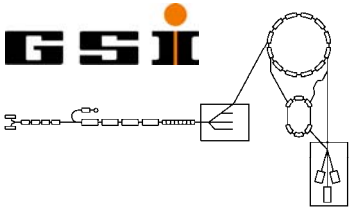
$$y'(x) = \left(u'(x) + u(x) \frac{1}{2} f(x) \right) e^{\frac{1}{2}\int f(x)dx}$$

$$y''(x) = \left(u''(x) + u(x)f(x) + u(x) \frac{1}{2} f'(x) + u(x) \frac{1}{2} f^2(x) \right) e^{\frac{1}{2}\int f(x)dx}$$

Dann wird aus der obigen DGL eine Differentialgleichung zweiter Ordnung ohne Dämpfung:

$$u''(x) + \left\{ g(x) + \frac{1}{2} f'(x) - \frac{1}{4} f^2(x) \right\} u(x) = 0$$

d.h. das Dämpfungsglied lässt sich wegtransformieren.



9. Longitudinale Strahldynamik mit Raumladung

9.7 Lösungsansatz für die Hillsche-DGL

Wir nehmen jetzt unsere Dgl. für $\Delta\phi(t)$

$$\Delta\ddot{\phi}(t) - \frac{\dot{a}(t)}{a(t)} \Delta\dot{\phi}(t) + a(t)b(t)\Delta\phi(t) = 0$$

und setzen gemäß der Vorschrift die Koeffizienten von oben ein. Wir erhalten dann:

$$\ddot{u}(t) + \left(a(t)b(t) + \frac{1}{2} \frac{d}{dt} \left(\frac{\dot{a}(t)}{a(t)} \right) - \frac{1}{4} \left(\frac{\dot{a}(t)}{a(t)} \right)^2 \right) u(t) = \ddot{u}(t) + \left(a(t)b(t) + \frac{1}{2} \frac{\ddot{a}(t)}{a(t)} - \frac{3}{4} \left(\frac{\dot{a}(t)}{a(t)} \right)^2 \right) u(t) = 0$$

Der zweite und dritte Term in der Klammer oben rechts sind klein von zweiter Ordnung, daher werden sie im Vergleich zum ersten Term vernachlässigt (adiabatische Änderung):

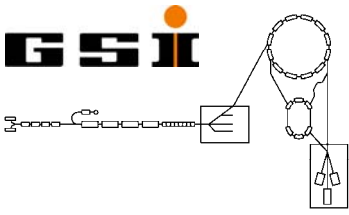
$$\ddot{u}(t) + \Omega_s^2(t)u(t) = 0$$

Hier machen wir jetzt folgenden Lösungsansatz:

$$u(t) = \xi(t) e^{i \int_{t_0}^t \Omega_s(t) dt}$$

Bei adiabatischer Änderung fällt wieder der erste Term weg. Dann muß der Imaginärteil Null sein:

$$\ddot{\xi}(t) + i(\dot{\Omega}_s(t)\xi(t) + 2\Omega_s(t)\dot{\xi}(t)) = 0 \quad \Rightarrow \quad \frac{\dot{\xi}(t)}{\xi(t)} = -\frac{1}{2} \frac{\dot{\Omega}_s(t)}{\Omega_s(t)}$$



9. Longitudinale Strahldynamik mit Raumladung

9.8 Die adiabatische Näherungslösung der Bewegungsgleichungen

Die Lösung für $\frac{\dot{\xi}(t)}{\xi(t)} = -\frac{1}{2} \frac{\dot{\Omega}_s(t)}{\Omega_s(t)}$ ist einfach $\xi(t) = \frac{1}{\sqrt{\Omega_s(t)}}$

Um den Überblick zu bewahren fassen wir jetzt mal zusammen:

Die erste Substitution war $\Delta\phi(t) = u(t) e^{\frac{1}{2} \int \frac{\dot{a}(t)}{a(t)} dt} = u(t) \sqrt{a(t)}$, denn das Integral ist ausführbar.

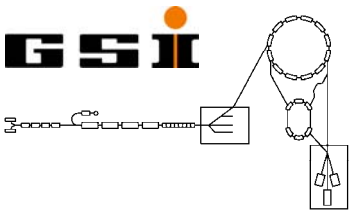
Für die ungedämpfte DGL machten wir den Lösungsansatz: $u(t) = \frac{A}{\sqrt{\Omega_s(t)}} e^{i \int_{t_0}^t \Omega_s(t) dt}$

Setzt man den Lösungsansatz in die Substitution ein, so erhält man für $\Delta\phi(t)$ die Lösung:

$$\Delta\phi(t) = A \sqrt{\frac{a(t)}{\Omega_s(t)}} \cos\left(\int_{t_0}^t \Omega_s(t') dt' + \delta_1\right)$$

Da wir die Lösung für $\Delta\phi(t)$ schon kennen, kann man auch die Lösung für $w(t)$ hinschreiben:

$$\ddot{w} - \frac{\dot{b}}{b} \dot{w} + abw = 0 \quad \Rightarrow \quad w(t) = B \sqrt{\frac{b(t)}{\Omega_s(t)}} \cos\left(\int_{t_0}^t \Omega_s(t') dt' + \delta_2\right)$$



9. Longitudinale Strahldynamik mit Raumladung

9.9 Beweis: Die Variablen w und $\Delta\Phi$ sind zueinander kanonisch konjugiert

Anhand der beiden Lösungen kann man jetzt die Abhängigkeit von der Energie unmittelbar sehen:

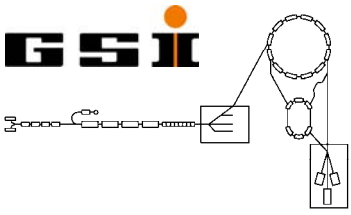
$$\Delta\phi(t) = A \sqrt{\frac{a(t)}{\Omega_s(t)}} \cos\left(\int_{t_0}^t \Omega_s(t') dt' + \delta_1\right) \Rightarrow \Delta\hat{\phi}(t) = A \sqrt{\frac{a(t)}{\Omega_s(t)}} \sim E^{-\frac{1}{4}}$$

$$w(t) = B \sqrt{\frac{b(t)}{\Omega_s(t)}} \cos\left(\int_{t_0}^t \Omega_s(t') dt' + \delta_2\right) \Rightarrow \hat{w}(t) = B \sqrt{\frac{b(t)}{\Omega_s(t)}} \sim E^{\frac{1}{4}}$$

Die Lösung sind natürlich wieder Ellipsenbahnen. Da die Ellipsenfläche aus den beiden Halbachsen berechnet werden kann, ergibt sich einfach:

$$\text{Phasenraumfläche} = \pi \Delta\hat{\phi}(t) \hat{w}(t) = AB \sqrt{\frac{b(t)}{\Omega_s(t)}} \sqrt{\frac{b(t)}{\Omega_s(t)}} = AB = \text{const}$$

Damit ist gezeigt: Die Dichte der Teilchen bleibt bei Beschleunigung im $\{\Delta\phi, \Delta E/\omega_p\}$ -Phasenraum konstant. Diese Variablen sind also zueinander kanonisch konjugiert.



9. Longitudinale Strahldynamik mit Raumladung

9.10 Ansatz zur Beschreibung der Bewegung von Ellipsen im longitudinalen Phasenraum

Wir starten wieder mit der Differentialgleichung zweiter Ordnung für $\Delta\phi$ mit Pseudodämpfung

$$\Delta\ddot{\phi} - \frac{\dot{a}(t)}{a(t)}\Delta\dot{\phi} + a(t)b(t)\Delta\phi = 0$$

Um die Pseudodämpfung loszuwerden machen wir wieder die schon bekannte Substitution

$$\Delta\phi(t) = u(t)e^{\frac{1}{2}\int \frac{\dot{a}(t)}{a(t)} dt} = u(t)\sqrt{a(t)}$$

Die unsere Dgl. überführt in:

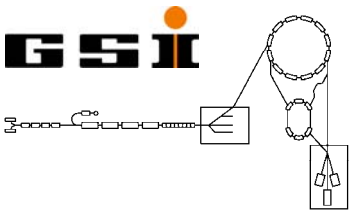
$$\ddot{u} + \left(a(t)b(t) + \frac{1}{2} \frac{\ddot{a}(t)}{a(t)} - \frac{3}{4} \left(\frac{\dot{a}(t)}{a(t)} \right)^2 \right) u = \ddot{u} + K(t)u = 0$$

Wir werden diesmal nichts vernachlässigen; wir fassen nur alles zu einem Koeffizienten $K(t)$ zusammen. Dann machen wir für $u(t)$ folgenden Ansatz:

$$u(t) = A\xi(t)\cos(\psi(t) + \varphi)$$

Bitte im Kopf behalten, daß durch die erste Substitution die Lösung für $\Delta\phi(t)$ so aussieht:

$$\Delta\phi(t) = A\sqrt{a(t)}\xi(t)\cos(\psi(t) + \varphi)$$



9. Longitudinale Strahldynamik mit Raumladung

9.10 Ansatz zur Beschreibung der Bewegung von Ellipsen im longitudinalen Phasenraum

Wir bilden also die erste und zweite Zeitableitung unseres Lösungsansatzes für $u(t)$:

$$\dot{u}(t) = A \left(\dot{\xi}(t) \cos(\psi(t) + \varphi) - \xi(t) \dot{\psi}(t) \sin(\psi(t) + \varphi) \right)$$

$$\ddot{u}(t) = A \left(\left(\ddot{\xi} - \xi \dot{\psi}^2 \right) \cos(\psi + \varphi) - \left(2 \dot{\xi} \dot{\psi} + \xi \ddot{\psi} \right) \sin(\psi + \varphi) \right)$$

Das setzen wir unsere Dgl. $\ddot{u} + K(t)u = 0$ Und erhalten durch ordnen nach sin und cos :

$$\left(\ddot{\xi} - \xi \dot{\psi}^2 + K\xi \right) \cos(\psi + \varphi) - \left(2 \dot{\xi} \dot{\psi} + \xi \ddot{\psi} \right) \sin(\psi + \varphi) = 0$$

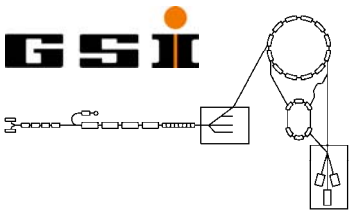
Damit diese Gleichung für alle φ erfüllt ist, müssen sowohl der Vorfaktor des Sinus, als auch der Vorfaktor des Cosinus, beide für sich, identisch verschwinden. Also muß gelten:

$$\ddot{\xi} - \xi \dot{\psi}^2 + K\xi = 0$$

$$2 \dot{\xi} \dot{\psi} + \xi \ddot{\psi} = 0$$

Beide Gleichungen sind Bestimmungsgleichungen für $\psi(t)$ und $\xi(t)$, so daß

$u(t) = A\xi(t) \cos(\psi(t) + \varphi)$ Lösung von $\ddot{u} + K(t)u = 0$ ist.



9. Longitudinale Strahldynamik mit Raumladung

9.10 Ansatz zur Beschreibung der Bewegung von Ellipsen im longitudinalen Phasenraum

Die Gleichung $2\dot{\xi}\dot{\psi} + \xi\ddot{\psi} = 0$ läßt sich sofort integrieren:

$$\frac{\ddot{\psi}}{\dot{\psi}} = -2\frac{\dot{\xi}}{\xi} \Rightarrow \ln(\dot{\psi}) = -2\ln(\xi) \Rightarrow \dot{\psi} = \frac{1}{\xi^2} \Rightarrow \psi = \int \frac{1}{\xi^2} dt$$

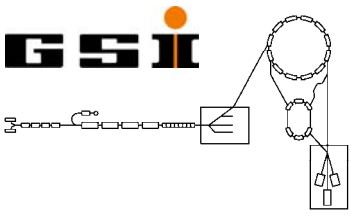
Elimination von ψ' in der Gleichung $\ddot{\xi} - \xi\dot{\psi}^2 + K\xi = 0$ liefert eine Differentialgleichung als Bestimmungsgleichung für ξ :

$$\ddot{\xi} + K\xi - \frac{1}{\xi^3} = 0$$

Das ist die Dgl. für die Strahl-Envelope im longitudinalen Phasenraum. Die Dgl. hat einen interessanten Term, nämlich $1/\xi^3$. Er sorgt dafür, das ξ niemals durch Null geht, da dabei der letzte Term über alle Maßen ansteigen würde.

Nach Ermittlung von ξ ergibt sich ψ gemäß des obigen Integrals. Jetzt haben wir die Lösung für:

$$\Delta\phi(t) = A\sqrt{a(t)}\xi(t)\cos(\psi(t) + \varphi)$$



9. Longitudinale Strahldynamik mit Raumladung

9.10 Ansatz zur Beschreibung der Bewegung von Ellipsen im longitudinalen Phasenraum

Wir haben also formal die Lösung für $\Delta\phi$ gefunden, wir brauchen aber noch die Lösung für w

$$\Delta\phi(t) = A\sqrt{a(t)}\xi(t)\cos(\psi(t) + \varphi)$$

Eine der kanonischen Bewegungsgleichungen verknüpft jedoch $\Delta\phi$ mit w :

$$\frac{\partial H}{\partial w} = -\Delta\dot{\phi} = -aw$$

Leitet man $\Delta\phi$ nach der Zeit ab, dann erhält man folgende Gleichung für w :

$$w(t) = -\frac{A}{a} \left[\left(\frac{1}{2} \frac{\dot{a}}{\sqrt{a}} \xi + \sqrt{a} \dot{\xi} \right) \cos(\psi + \varphi) - \sqrt{a} \frac{1}{\xi} \sin(\psi + \varphi) \right]$$

$$\Delta\hat{\phi} = A\sqrt{a}\xi$$

$$\hat{w} = \frac{A}{\sqrt{a}} \frac{1}{\xi}$$

$$\text{Phasenraumfläche} = \pi\Delta\hat{\phi} \hat{w} = A\sqrt{a} \xi A \frac{1}{\sqrt{a} \xi} = A^2 = \text{const}$$