

### 3.8 Magnetohydrodynamik [LL VIII 49, 51, 52]

93

Wir haben im Kapitel 3.7 (Seite 91) die Maxwell-Gleichungen schon teilweise mit den hydrodynamischen Gleichungen kombiniert, und jetzt betrachten wir dieses Problem genauer. Es müssen auf jeden Fall  $\omega \ll \frac{1}{\tau_e}$ ,  $k \ll \frac{1}{\lambda_{\text{frei}}}$  gelten. Wenn auch  $k \ll \frac{1}{\lambda_D}$  erfüllt ist, sind die elektrischen Felder abgeschirmt und spielen keine wesentliche Rolle – deshalb MHD! Im Folgenden werden die Permeabilität  $\mu$  und die Leitfähigkeit  $\sigma$  als Konstanten behandelt.

Freiheitsgrade:  $\vec{B}(t, \vec{x})$ ,  $\rho(t, \vec{x})$ ,  $\vec{v}(t, \vec{x})$

jetzt wieder die Massendichte  
(von Elektronen),  $\rho = m_e n_e$

Strömungsgeschwindigkeit  
(von Elektronen)

Gleichungen für  $\vec{B}$ :

Das Ohmsche Gesetz:  $\vec{j}_{\text{ind}} = \sigma \vec{E}$

Aber eigentlich muss die rechte Seite kovariant sein (d.h. Vektor), wie in der Lorentz-Kraft!

$$\Rightarrow \vec{j}_{\text{ind}} = \sigma \left( \vec{E} + \frac{\vec{v}}{c} \times \vec{B} \right)$$

Maxwell II (Seite 81 & 86):

$$\nabla \times \vec{H} - \cancel{\frac{\partial \vec{B}}{\partial t}} = \frac{4\pi}{c} \sigma \left( \vec{E} + \frac{\vec{v}}{c} \times \vec{B} \right) \quad | \quad \nabla \times$$

Könnte auch mitgehalten werden, führt aber zu

$\frac{\epsilon_0 \partial^2 \vec{B}}{c^2 \partial t^2}$  welches für langsame

Phänomene klein ist ( $O(\omega^2)$  statt  $O(\omega)$ )

(vgl. stark gedämpfter Oszillatator)\*

$$\nabla \times \vec{E} = -\frac{1}{c} \vec{B} \quad (\text{Maxwell III})$$

$$\nabla \times (\nabla \times \vec{H}) = \frac{1}{\mu} \left( \nabla (\nabla \cdot \vec{B}) - \nabla^2 \vec{B} \right) \quad (\text{Seite 83})$$

$$\Rightarrow -\frac{1}{\mu} \nabla^2 \vec{B} = \frac{4\pi \sigma}{c} \left( -\frac{1}{c} \partial_t \vec{B} + \frac{1}{c} \nabla \times (\vec{j} \times \vec{B}) \right) \quad | \cdot \frac{c^2}{4\pi \sigma}$$

$$\partial_t \vec{B} = \nabla \times (\vec{v} \times \vec{B}) + \frac{c^2}{4\pi \mu \sigma} \nabla^2 \vec{B}$$

$$\nabla \cdot \vec{B} = 0$$

Der Term  $\nabla \times (\vec{v} \times \vec{B})$  „koppelt“ das Magnetfeld zur Hydrodynamik von geladenen Teilchen.

\* In anderen Worten: in MHD sind die Magnetfelder fast „gefroren“ und ihre Dynamik ist nichtrelativistisch.

## Gleichungen für $\vec{g}, \vec{v}$

\* Teilchenzahlerhaltung wie immer:  $\partial_t g + \nabla \cdot (g\vec{v}) = 0$  (vgl. Seite 2)

\* Für die Impuls- und Energie-Erhaltungsgleichungen nehmen wir am Einfachsten den Energieimpulstensor als Ausgangspunkt.

ideale Flüssigkeit (Seite 4)

elektromagnetisches Feld (Seite 51)

Impulsdichte  $g^i$

$$g\vec{v}^i$$

$$0$$

Impulstromdichte  $\mathcal{I}^{ij}$

$$p\delta^{ij} + g\vec{v}^i v^j$$

$$\frac{1}{4\pi\mu} \left( \delta^{ij} \frac{\vec{B}^2}{2} - B^i B^j \right)$$

$\vec{E} = 0$  in beiden Termen!

$$\partial_t g^i + \sum_j \partial_j \mathcal{I}^{ij} = 0$$

$$\Leftrightarrow g(\partial_t \vec{v} + \vec{v} \cdot \nabla \vec{v}) = -\nabla p - \frac{1}{4\pi\mu} \sum_j \partial_j \left( \delta^{ij} \frac{\vec{B}^2}{2} - B^i B^j \right)$$

$$\begin{aligned} &= B^k \partial_i B^k - B^k \partial_k B^i \\ &= B^k (\delta^{im} \delta^{kn} - \delta^{km} \delta^{in}) \partial_m B^n \\ &= B^k \epsilon^{ijk} \epsilon^{lmn} \partial_m B^n = \vec{B} \times (\nabla \times \vec{B})^i \end{aligned}$$

$$\Leftrightarrow \partial_t \vec{v} + \vec{v} \cdot \nabla \vec{v} = -\frac{1}{g} \left[ \nabla p + \frac{1}{4\pi\mu} \vec{B} \times (\nabla \times \vec{B}) \right]$$

ideale Flüssigkeit (Seite 4)

elektromagnetisches Feld (Seite 51)

Energiedichte

$$\frac{1}{2} g \vec{v}^2 + e$$

$$\frac{1}{8\pi\mu} \vec{B}^2$$

Energiestromdichte

$$\left( \frac{1}{2} g \vec{v}^2 + e + p \right) \vec{v}$$

$$\frac{c}{4\pi\mu} \vec{E} \times \vec{B}$$

Warum wird  $\vec{E}$  hier mitgenommen?

$$\frac{1}{c} \partial_t \vec{B} \sim \nabla \vec{E}, \text{ d.h. } \frac{w}{ck} \vec{B} \sim \vec{E} !$$

Maxwell III  $\ll 1$  (vgl. Seite 93)

$$\text{Seite 93: } \vec{E} = -\frac{\vec{v}}{c} \times \vec{B} + \frac{c}{4\pi\mu} \nabla \times \vec{B}$$

Aber in  $\vec{E}^2 + \vec{B}^2$  ist  $\vec{E}^2$  klein,  $\vec{E}^2 \sim (\frac{w}{c})^2 \vec{B}^2 \ll \vec{B}^2$ .

$$\Rightarrow \partial_t \left( \frac{1}{2} g \vec{v}^2 + e + \frac{1}{8\pi\mu} \vec{B}^2 \right) + \nabla \cdot \left[ \left( \frac{1}{2} g \vec{v}^2 + e \right) \vec{v} + \frac{1}{4\pi\mu} \vec{B} \times (\nabla \times \vec{B}) - \frac{c^2}{16\pi^2 \mu^2} \vec{B} \times (\nabla \times \vec{B}) \right] = 0$$

Und das sollte reichen! (Wäre etwas einfacher für eine inkompressible Flüssigkeit, d.h.  $g = \text{const.}$ )

Die gefundenen Gleichungen sind sehr kompliziert, und besitzen eine große Vielfalt von Lösungen. Hier werden nur einige ihrer qualitativen Eigenschaften erwähnt.

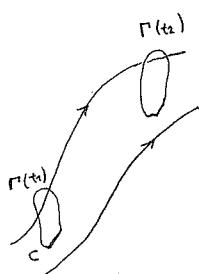
$$(i) \quad \text{Seite 93: } \partial_t \vec{B} = \nabla \times (\vec{v} \times \vec{B}) + \frac{c^2}{4\pi\mu_0} \nabla^2 \vec{B}$$

$$\text{Aufgabe A / Blatt 2: } \partial_t \vec{\omega} = \nabla \times (\vec{v} \times \vec{\omega}) + \frac{\eta}{\rho} \nabla^2 \vec{\omega}$$

↑  
„Wirblichkeit“  $\vec{\omega} = \nabla \times \vec{v}$

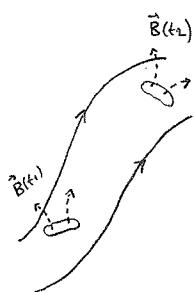
Wir bemerken dass:

\*  $\frac{1}{\rho}$  eine ähnliche Rolle wie  $\eta$  spielt, d.h. eine dissipative Konstante ist, die zur Diffusion führt  $\Rightarrow$  Magnetfelder verschwinden mit Zeit!

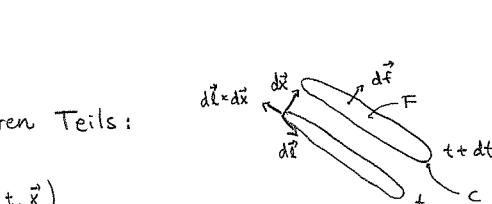


„Resistivität“

\* Kapitel 1.4 (Seite 13): für  $\eta \rightarrow 0$  bleibt die Zirkulation  $\Gamma = \oint_C d\vec{x} \cdot \vec{v} = \int_F d\vec{f} \cdot \vec{\omega}$  erhalten.



Beweis des letzteren Teils:



$$\Phi_B(t) = \int_{F(t)} d\vec{f} \cdot \vec{B}(t, \vec{x})$$

$$\frac{d\Phi_B}{dt} = \underbrace{\int_F d\vec{f} \cdot \frac{d\vec{B}}{dt}}_{\vec{B} \text{ ändert sich, } F \text{ konstant}} + \underbrace{\left\{ \frac{d}{dt} \int_{F(t)} d\vec{f} \right\} \cdot \vec{B}}_{F \text{ ändert sich}}$$

Stokes

$$= \int_F d\vec{f} \cdot \nabla \times (\vec{v} \times \vec{B}) \stackrel{!}{=} \oint_C d\vec{x} \cdot \vec{v} \times \vec{B}$$

↙

$$\nabla \cdot \vec{B} = 0$$

Seitenflächenelement

$$\Rightarrow \int_{F(t+dt)} d\vec{f} \cdot \vec{B} - \int_{F(t)} d\vec{f} \cdot \vec{B} = - \oint_C d\vec{x} \cdot \vec{v} \times \vec{B}$$

$$\Rightarrow \left\{ \frac{d}{dt} \int_{F(t)} d\vec{f} \right\} \cdot \vec{B} = - \oint_C d\vec{x} \cdot \vec{v} \times \vec{B}$$

$$= - \oint_C d\vec{x} \cdot \vec{v} \times \vec{B}$$

↙

$$\frac{d\Phi_B}{dt} = 0 !$$

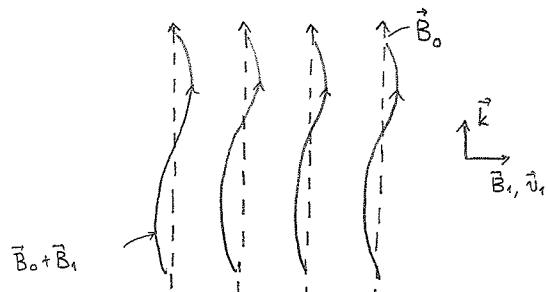
- (ii) Wie schon erwähnt ist  $\frac{1}{\delta}$  eine dissipative Konstante  $\Rightarrow$  Entropie wächst!  
Wie im Kapitel 1.8 (Seite 32) kann Folgendes gezeigt werden, ausgehend von den Gleichungen auf Seite 94:

$$\partial_t s + \nabla \cdot (s \vec{v}) = + \frac{c^2}{16\pi^2 \mu^2 T} (\nabla \times \vec{B})^2$$

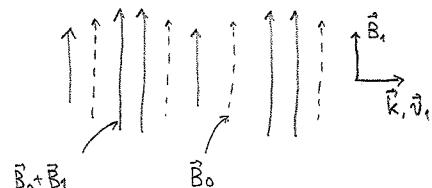
„Joulesche Wärme“

- (iii) Falls  $\delta$  groß ist, wie es in der Praxis häufig vorkommt, ist der dissipative Term klein, und Magnetfelder können für lange Zeiten existieren. Wir können dann die MHD-Gleichungen um einen Hintergrund  $\vec{B}_0 \neq 0$  linearisieren, und nach neuartigen Wellenlösungen suchen:  $\vec{B} = \vec{B}_0 + \vec{B}_1$  usw  $\Rightarrow$  Alfvén-Wellen.

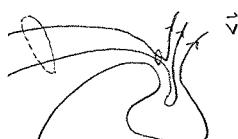
„transversale Welle“  $c_A^2 = \frac{\vec{B}_0^2}{4\pi \sigma_0 \mu}$



„longitudinale Welle“  $(c_A')^2 = c_s^2 + c_A^2$



- (iv) Bei turbulenter Bewegung einer leitenden Flüssigkeit können Magnetfelder „spontan“ (aus sehr kleinen ursprünglichen Feldern) erzeugt werden.



\* Fluss erhalten  $\Rightarrow \vec{B}$  groß bei erheblicher Dehnung

\* Aber  $\frac{1}{\delta} \neq 0$  (magnetische Diffusion) versucht  $\vec{B}$  zu vernichten.

Unter Umständen dominiert der erste Mechanismus; die Lage wird „instabil“ und  $\vec{B}$  wächst exponentiell.

$\Rightarrow$  LL VIII § 55