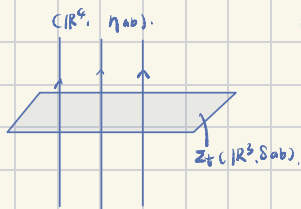


# Day 53.

电磁场为 $R^{1,3}$ 的某种张量 ①. 张量 ②. 全体带下标组成的连续体系. 在四维时空中, 电磁场为 $2$ -形式  $F_{ab}$ .



Def 1. 电磁场  $(F, Z^a)$ . 测得的电磁场定义为:  $E_a = F_{ab} Z^b$   $B_a = -^* F_{ab} Z^b$

看 $E_a$ 的时间分量:  $Z^0 E_a = F_{ab} Z^0 Z^b = F_{ab} Z^0 Z^b = 0$ . 故 $E$ 确实为空间矢量.

Theorem 1.  $E_i = F_{i0}$   $B_i = F_{i1}$   $B_2 = F_{i1}$   $B_3 = F_{i2}$

$$E_i = E_a (e_i)^a = F_{ab} (e_i)^a (e_0)^b = F_{i0}$$

$$B_i = B_a (e_i)^a = -^* F_{ab} (e_i)^a (e_0)^b = -\frac{1}{2} F^{cd} \epsilon_{cdab} (e_i)^a (e_0)^b = -\frac{1}{2} F^{cd} \epsilon_{cdi0} = -\frac{1}{2} F^{12} \epsilon_{12i0}$$

取 $B_1$ 为例:  $B_1 = \frac{1}{2} F^{12} \epsilon_{12i0} = \frac{1}{2} (F^{12} \epsilon_{1210} + F^{22} \epsilon_{2210})$  由于 tetrad 正交性, 从而  $\epsilon_{1210} = \epsilon_{2210} = \pm 1$ .  $\Rightarrow B_1 = F_{23}$ .

$$\text{从而有: } F_{\mu\nu} = \begin{bmatrix} 0 & 0 & 0 & 0 \\ E_1 & -B_2 & 0 & 0 \\ E_2 & B_1 & -B_3 & 0 \\ E_3 & B_2 & B_1 & 0 \end{bmatrix}$$

Theorem 2. 惯性系间的电磁场变换公式为:

$$\begin{cases} E'_1 = E_1 \\ B'_1 = B_1 \end{cases} \quad \begin{cases} E'_2 = \gamma(E_2 - v B_3) \\ B'_2 = \gamma(B_2 + v E_3) \end{cases} \quad \begin{cases} E'_3 = \gamma(E_3 + v B_2) \\ B'_3 = \gamma(B_3 - v E_2) \end{cases}$$

使用张量变换规则证明.

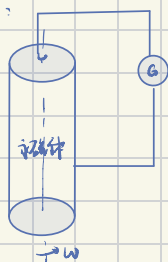
Theorem 3. 设 $P$ 点的两瞬时测得的 tetrad 有如下联系  $(e'_a)^a = (e_a)^a$ .  $(e'_a)^a = (e_a)^a$ . 则它们测得的  $(\vec{E}, \vec{B})$  与  $(\vec{E}', \vec{B}')$  也满足上述关系.

证明: 以上观测点均在 $P$ 点观测. 不妨设 $P$ 点为“世界线”. 从而可测得两瞬时点连成一条世界线. 用Th 2. 相同的证明.

例:  $\rightarrow$  磁约束力线在中心导线?

$\rightarrow$  磁约束力线在磁场中移动?

这个问题可以使用上面的公式! 取  $v = r\omega$  操作一下.



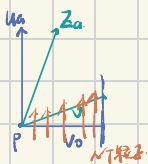
下面我们带粒子。在作语言中，我们将视作点。设粒子为  $w$ 。代表这一点的4-速度。开波函数  $\psi$ 。则他所得的固有数密度  $\eta_0 = N/V_0$ 。

在  $(p, 2^0)$  行系一观者。从固幅：  $(p, 0^0)$  与  $(p, 2^0)$  都观测到了  $N$  个粒子。但这  $N$  个粒子在  $(p, 0^0)$  的同时面上所佔体积为  $V_0$ 。而在  $(p, 2^0)$  同时面上佔积  $V$ 。由尺缩：  $V_0 = \gamma V$ ，  $\gamma = -2^0 u^0$ 。

从而两观者看到的  $\eta = \frac{N}{V} = \gamma \frac{N}{V_0} = \gamma \eta_0 \Rightarrow \rho = \gamma \rho_0$ 。

Def 1. 4-流密度  $J^a = \rho_0 u^a$

借  $(p, 2^0)$  的观者得：  $J^a = \rho_0 u^a = \rho \cdot r(Z^a + u^a) = \rho \cdot Z^a + \rho \cdot u^a = \rho \cdot Z^a + j^0$  由所得连续性方程为：  $\partial_a J^a = 0$ 。



Theorem 1. Maxwell Eq.  $\vec{\nabla} \cdot \vec{E} = 4\pi \rho$ ,  $\vec{\nabla} \times \vec{E} = -\frac{\partial \vec{B}}{\partial t}$ ,  $\vec{\nabla} \cdot \vec{B} = 0$ ,  $\vec{\nabla} \times \vec{B} = 4\pi \vec{j} + \frac{\partial \vec{E}}{\partial t}$ .

可被取为：  $\partial_a F_{ab} = -4\pi J_b$ ,  $\partial_a F_{ba} = 0$ 。

我们在此证明前两个：  $\vec{\nabla} \cdot \vec{E} = 4\pi \rho$ 。选定性质  $\{t, x, y, z\}$ 。取  $\partial_a$  与  $\partial_a$  为与  $(\mathbb{R}^4, \eta_{ab})$  和  $(\mathbb{R}^3, \delta_{ab})$  对应的算子（普通导数）。

$\vec{\nabla} \cdot \vec{E} = \partial_a E^a = (dx^i)_a (\frac{\partial}{\partial x^i})^a \partial_i E^i = \partial_i E^i$   $\partial_a E^a = (dx^i)_a (\frac{\partial}{\partial x^i})^a \partial_i E^i = \partial_i E^i \Rightarrow \vec{\nabla} \cdot \vec{E} = \partial^a E_a = \partial^a (F_{ab} Z^b) = \partial^a [F_{ab} (\frac{\partial}{\partial x^b})^b] = (\frac{\partial}{\partial x^a})^a \partial^a F_{ab} = (\frac{\partial}{\partial x^a})^a (-4\pi J_b) = 4\pi \rho$

$(\vec{\nabla} \times \vec{E})_c = \hat{\epsilon}^{ab}_c \partial_a E_b$  其中  $\partial_a E_b = (dx^i)_a (dx^j)_b \partial_i E_j$  这  $\{x^i\}$  为坐标。

$\partial_a E_b = (dx^i)_a (dx^j)_b \partial_i E_j = (dx^i)_a (dx^j)_b \partial_i E_j + (dx^i)_a (dx^j)_b \partial_j E_i$ 。将后项移到等号上。

$\hat{h}^d_a \hat{h}^e_b \partial_d E_e = (dx^i)_a (dx^j)_b \partial_i E_j$ （第一次微分符号）。

$(\vec{\nabla} \times \vec{E})_c = \hat{\epsilon}^{ab}_c \hat{h}^d_a \hat{h}^e_b \partial_d E_e = \hat{\epsilon}^{ab}_c \partial_d E_e = \hat{\epsilon}^{ab}_c \partial_a E_b = \hat{\epsilon}^{ab}_c \partial_a (F_{be} Z^e) = Z^e \hat{\epsilon}^{ab}_c \partial_a F_{be} = -Z^e \hat{\epsilon}^{ab}_c \partial_e F_{ab} - Z^e \hat{\epsilon}^{ab}_c \partial_b F_{ea}$

— 在  $Z^i$  上取直交系的，将式改写成

而  $Z^e \hat{\epsilon}^{ab}_c \partial_b F_{ea} = Z^e \hat{\epsilon}^{ab}_c \partial_a F_{be} = \hat{\epsilon}^{ab}_c \partial_a (F_{be} Z^e) = \hat{\epsilon}^{ab}_c \partial_a (F_{be} Z^e) = (\vec{\nabla} \times \vec{E})_c$ 。

从而我们得：  $2(\vec{\nabla} \times \vec{E})_c = -Z^e \hat{\epsilon}^{ab}_c \partial_e F_{ab}$ 。利用流矢量的表达式  $\hat{\epsilon}_{cab} = Z^d \epsilon_{dcab}$ 。

$2(\vec{\nabla} \times \vec{E})_c = -Z^e Z^d \epsilon_{dc}^{ab} \partial_e F_{ab} = -Z^e \partial_e (\epsilon_{dc}^{ab} F_{ab} Z^d) = -Z^e \partial_e (Z^d F_{dc} Z^d) = -2Z^e \partial_e B_c$ 。从而  $(\vec{\nabla} \times \vec{E})_c = (\frac{\partial}{\partial x^c})^c (\vec{\nabla} \times \vec{E})_c = -Z^e \partial_e B_c = -\frac{\partial B_c}{\partial t}$ 。



Maxwell Eq. 中,  $J^0$  决定了  $F_{ab}$  随时间的变化. 所以, 电磁场会对带电粒子有影响. 用四维语言, 带电粒子受力为  $\vec{f} = e(\vec{u} + \vec{v} \times \vec{B})$ .

注意: 整个电动力学的框架都满足洛伦兹协变的. 上面洛伦兹力的公式也是相对论协变的. 在四维语言下,  $\frac{d\vec{p}}{dt} = q(\vec{E} + \vec{u} \times \vec{B})$ . 为验证这一点, 我们给出4-洛伦兹力.

Theorem 1. 带电粒子的4-洛伦兹力为:  $F^a = q F^a{}_{\mu\nu} U^\mu$

只需证明, 对任一瞬时成立.  $F^i = q f^i$ ,  $F^0 = q \vec{f} \cdot \vec{u}$ . 对  $F^a$  做如下计算:  $F^a = q F^a{}_{\mu\nu} (2u^\mu + u^\mu) = q (E^a + F^a{}_{\mu\nu} u^\mu)$ . 从而  $F^a = q (E^a + F^a{}_{\mu\nu} u^\mu)$ .

看空间分量:  $F^i = (e\gamma)^a F_a = q\gamma (E^i + F^i{}_{\mu\nu} u^\mu)$ . 所以故有要证  $F_{ij\mu} = (\vec{u} \times \vec{B})_i$ .

$$(\vec{u} \times \vec{B})_c = \hat{\epsilon}_{cab} u_a B_b = \hat{\epsilon}_{cab} u_a (-F_{bd} Z^d) = -\hat{\epsilon}_{cab} u_a (-\frac{1}{2} \epsilon_{bde} F_{ef} Z^d) = -\frac{1}{2} u^a \hat{\epsilon}_{cab} \epsilon^{bde} F_{ef} Z^d = \frac{1}{2} u^a Z^d \epsilon_{gca} \epsilon^{deb} F_{ef} Z^d = \frac{1}{2} (-3!) u^a Z^d \delta^b_g \delta^e_f Z^d F_{ef} \\ = -3 u^a Z^d Z_g F_{da} = -3 u^a Z^d Z_g F_{ad} = F_{ad} u^a - Z_c u^a F_{ca}. \text{ 与基矢无关, } (\vec{u} \times \vec{B})_i = (e\gamma)_c (\vec{u} \times \vec{B})_c = F_{ij\mu}. \text{ 从而得证.}$$

另外一个基矢作同理.

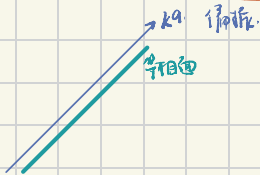
Theorem 2. 电磁场的能动张量为:  $T_{ab} = \frac{1}{4\pi} (F_{ac} F_b{}^c - \frac{1}{2} \eta_{ab} F_{cd} F^{cd}) = \frac{1}{8\pi} (F_{ac} F_b{}^c + {}^*F_{ac} {}^*F_b{}^c)$

可以证明, 这样的定义给出  $T_{00} = \frac{1}{8\pi} (E^2 + B^2)$ ,  $w_i = -T_{i0} = \frac{1}{4\pi} (\vec{E} \times \vec{B})_i$ .

对于孤立子，我们有  $\partial^a T_{ab} = 0$ 。这对于无源场方程成立。使用外微分语言改写麦克斯韦方程有： $\partial_a F_{ab} = 0 \Leftrightarrow dF_{ab} = 0$ 。\*注意：看124 附录部分，则这只能 locally 成立。  
 $\Rightarrow \exists 1\text{-form } A$  使得  $F_{ab} = (dA)_{ab} = 2 \partial_a A_b - \partial_b A_a$ 。称满足  $F=dA$  的  $A_a$  为电磁势  $F_{ab}$  的  $4\text{-potential}$ 。在  $(\mathbb{R}^4, g_{ab})$  上，它是 exact (gauge freedom, 规范自由度)。当然它不唯一，可取  $\tilde{A} = A + d\chi$ ， $\chi$  为规范标量场。  
 我们通常要求  $A_a$  满足  $\partial^a A_a = 0$ 。这只需  $\partial^a \partial_a \chi = -\partial^a A_a$ 。这是非齐次波动方程，其解甚多。  
 4 势可以分解为 2 个标量和 2 个矢量势： $A_a = -\phi(dt)_a + a_a$ ， $\phi$  和  $a_a$  分别为 3-标量和 3-矢量。此外，可以证明： $\partial^a F_{ab} = -4\pi J_b \Leftrightarrow d^*F = 4\pi^*J$ 。  
 在使用 4-势后，一个方程自动满足。我们外推另一个： $-4\pi J_b = \partial^a (\partial_a A_b - \partial_b A_a) = \partial^a \partial_a A_b - \partial_b \partial_a A^a = \partial^a \partial_a A_b - \partial_b \partial_a A^a = \partial^a \partial_a A_b \Rightarrow \partial^a \partial_a A_b = -4\pi J_b$ 。  
 我们关心解为  $A_b = C_b \cos \theta$  之解。 $C_b$  为一维矢量， $\theta$  一标量。 $\Rightarrow 0 = \partial^a (C_b \cdot \partial_a (\cos \theta)) = -\partial^a (C_b \cdot \sin \theta \partial_a \theta) = -C_b [\sin \theta \partial^a \partial_a \theta + \cos \theta (\partial^a \theta)(\partial_a \theta)] = 0$ 。  
 一种最简单的特解形式： $\int \partial^a \theta (\partial_a \theta) = 0$ 。令  $k^a = \partial^a \theta \Rightarrow k^a k_a = 0 \Rightarrow k^a$  为类光矢量。 $0 = \partial_b (k^a k_a) = 2k^a \partial_b k_a = 2k^a \partial_b \partial_a \theta = 2k^a \partial_a \partial_b \theta = 2k^a \partial_a k_b \Rightarrow k^a \partial_a k_b = 0$ 。  
 = 光子世界线为类光测地线。

取等值面  $\mathcal{S} = \{p \in \mathbb{R}^4 \mid \theta_p = c\}$ 。记  $k^a = \partial^a \theta$ ， $k^a$  为曲面中的法矢。 $\Rightarrow \mathcal{S}$  为类光超曲面

\*  $k^a$  为类光法矢，它“垂直”在超曲面上。



Day 57.

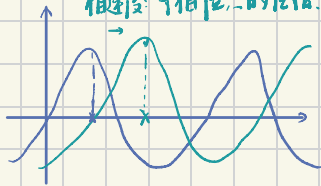
借一个微分, 可以展开  $ka: (d\theta)_a = d\theta = k^a = k_\mu(dx)^\mu$ . 一种微分的形式  $k^a$  为常矢场  $\Rightarrow \theta = k_\mu x^\mu + \theta_0$ .

由  $k^a = k^\mu (\frac{\partial}{\partial x^\mu})^a = k^0 (\frac{\partial}{\partial t})^a + k^1 (\frac{\partial}{\partial x})^a = \omega (\frac{\partial}{\partial t})^a + k^1 (\frac{\partial}{\partial x})^a$ . 由于  $k_0 = \eta_{00} \cdot k^0 = -\omega \Rightarrow \theta = -\omega t + k_1 x^1 \Rightarrow$  方程之解为平面波  $A_b = G_b \cos(\omega t - k_1 x^1)$ .

\* 习题: 单色平面波  $f(t, x) = f \cos(\omega t - kx)$ . 固定  $t/x$ . 波都沿  $x$  传播的.

$$\text{考虑 } \begin{cases} f(t, x) = F \cos(\omega t - kx) \\ f(t, x) = F \cos[(\omega t - kx) + \omega \cdot \Delta t] \end{cases}$$

相速度: 等相位点的传播  $v_p = \frac{\omega}{k}$ .

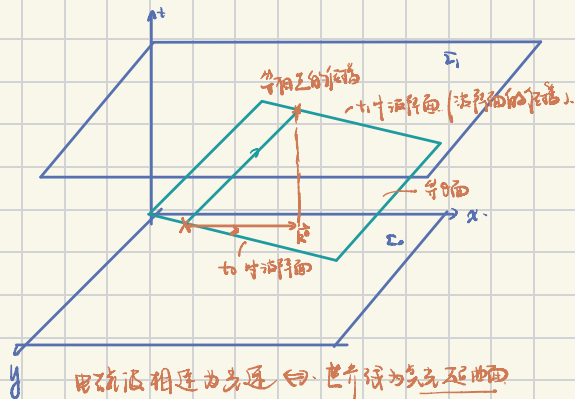


(波传播)

对于矢势  $\hat{\theta} = \omega t - k_1 x^1$  容易证明  $\hat{\theta} = c$  的记号  $k^0$ .

我们绘制  $(\mathbb{R}^4, g_{\text{Mink}})$  上  $\Sigma$  面

使用光子世界线代替波函数在单色平面波的情况下称为几何光学 (Geometry Optics).



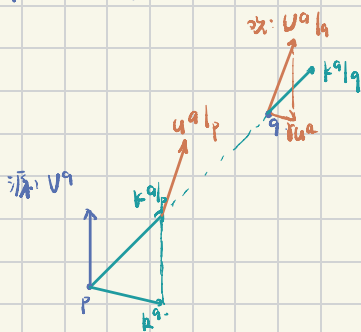
$$k^a = \omega Z^a + k^a$$

$$0 = k^a k_a = (\omega Z^a + k^a)(\omega Z_a + k_a) \Rightarrow \omega^2 = k^2 \quad (\text{近似法: } \omega = k)$$

若不满足的常文场条件  $(\partial_a c^a \neq 0, \partial_a k^a \neq 0)$  但它们都很慢  $\rightarrow$  局域单色波。  
由于光子的静质量  $m=0$ ，故不必将四动量定义直接迁移过来，改用个一阶近似  $p^a = \hbar k^a$ 。

$$p^a = \hbar(\omega Z^a + k^a) = \hbar\omega Z^a + \hbar k^a \Rightarrow E = \hbar\omega, p^a = \hbar k^a$$

最后，我们探讨光的多普勒效应。



$$k^a = \omega Z^a + k^a, \quad \omega = -k^a Z_a$$

$$\text{观测: } \omega = (-k^a U_a) |_p$$

$$\text{对波: } \omega' = (-k^a U_a) |_q = -(k^a U_a) |_p$$

$$= -(\omega U^a + k^a U_a) \cdot \delta(U^a + U_a) = \delta(\omega - k^a U_a)$$

用  $k$  代替  $k^a$  之核  $k \in \mathbb{R}^3, \delta$  中  $\delta$  为  $\delta$

$$= \delta(\omega - k u \cos \theta) = \delta\omega (1 - u \cos \theta)$$

$$\Rightarrow \omega' = \delta\omega (1 - u \cos \theta), \quad \text{这设定相对论性多普勒效应}$$

极端情形: ①. 波源同向  $(\theta=0)$ ,  $\omega' = \sqrt{\frac{1-u}{1+u}} \omega < \omega$  (蓝移)

②. 波源反向  $(\theta=\pi)$ ,  $\omega' = \sqrt{\frac{1+u}{1-u}} \omega > \omega$

③. 横向  $(\theta=\frac{\pi}{2})$ ,  $\omega' = \gamma\omega$

补充材料

选法 6-1-1. 非相对论时空 牛顿引力论:  $\nabla^2 \phi = +4\pi\rho$   $\rho$ —质量密度. 牛顿方程:  $\frac{d^2 x^i}{dt^2} = -\frac{\partial \phi}{\partial x^i}$

在 M 语言下表述为: a). 存在一个称为绝对时间的光滑函数:  $t: \mathbb{R}^4 \rightarrow \mathbb{R}$ .

b). 有协变导数  $\nabla_a$  在  $\Sigma \times \mathbb{R}$  内有反行符  $\Gamma_{00}^i = \frac{\partial f}{\partial x^i}$

从而: 1). 绝对时间带来一个绝对分层结构.  $\forall p \in \mathbb{R}^4$ , 有  $\Sigma_t$  使  $p \in \Sigma_t \rightarrow$  时刻“整个宇宙”.

2). 牛顿力学中测地:  $\frac{d^2 x^\mu}{d\lambda^2} + \Gamma^\mu_{\nu\sigma} \frac{dx^\nu}{d\lambda} \frac{dx^\sigma}{d\lambda} = 0$ . 对于 0 分量:  $t = \alpha + \beta$ .  $\Rightarrow$  可作测地线仿射参数 (x 为 0 时)

此时解为欧氏坐标, 度规为  $\delta_{ab}$

对于其他:  $\Gamma_{00}^i = \frac{\partial f}{\partial x^i} = \frac{d^2 x^i}{dt^2} + \frac{\partial f}{\partial x^i} = 0$ .  $\Rightarrow \Sigma \times \mathbb{R}$  为伽利略坐标, 即为万有引力场

3).  $R_{00} = -R_{00} = \frac{\partial^2 \phi}{\partial x^i \partial x^i}$   $R_{00} = \sum \frac{\partial^2 \phi}{\partial x^i \partial x^i} = 4\pi\rho$ . 其余为 0  $\rightarrow$  牛顿时空不平直! 而  $\nabla_a$  在  $\Sigma_t$  上诱导的导子  $\hat{\nabla}_a$  平直 ( $\Gamma_{jk}^i = 0$ ).  $\hat{\nabla}_a = \partial_a$ .

从而每一绝对同时面为  $(\mathbb{R}^3, \delta_{ab})$ , 欧氏空间. \*但必须保证  $\nabla_a$  完全与  $\partial_a$  适配的度规.

6-2-1. 1/3-守恒定律推出一个守恒. 设所有粒子总动量为  $p^a$ . 验证  $\nabla_a p^a = 0$ . 取  $(p, 2^a)$ , 今天  $p^a$  与  $2^a$  平行. 则在  $(p, 2^a)$  看来  $p^a = 0$ . 由于一维有  $\bar{p}^a = 0$ , 从而  $\bar{p}^a$  与  $\bar{p}^a$  平行, 与  $p^a$  平行

$\Rightarrow \bar{p}^a = 6 \cdot p^a$ . 这称为一个守恒定律:  $(p, 2^a)$ . 则取测地线的一边,  $\bar{p}^a = h^a_b \bar{p}^b = h^a_b 6 \cdot p^b = 6 \cdot p^a$ . 由此种子的守恒定律给出  $\bar{p}^a$ . 从而立刻得到守恒律.

4-守恒的矢量场与守恒流的. 它导出的守恒律的  $p^a$  守恒.

6-4-2. 由  $\partial^a T_{ab} = 0$  给出守恒律的另一个证法. 令  $\Omega$  为一个  $\Sigma$  与  $\partial\Omega$  对应的世界管 (体). 则利用  $\partial_a w^a = 0$ . 由 Gauss 定理:  $\int_{\partial\Omega} (w^a v_a) \Sigma = \int_{\Omega} w^a n_a \cdot \Sigma$ .

从而  $0 = \int_{\partial\Omega} w^a n_a = \int_{\partial\Omega} w^a n_a = \int_{\partial_1} w^a n_a + \int_{\partial_2} w^a n_a + \int_{\partial_3} w^a n_a$ .

计算积分  $\int_{\partial_1} w^a n_a = \int_{\partial_1} (p^2 + w^2) n_a = \int_{\partial_1} p^2 2^a n_a = -\int_{\partial_1} p^2 = -E_1$   $E_1$ : 纤维  $\Sigma$  在  $t$  时刻拥有能量.

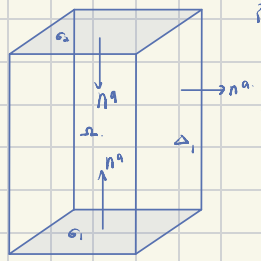
同样有  $\int_{\partial_2} w^a n_a = -E_2$ .

在侧面:  $\int_{\partial_3} w^a n_a = -\int_{\partial_3} T_{ab} z^b (\frac{\partial}{\partial x^a})^a = \int_{\partial_3} w_1 + \int_{\partial_3} w_1 \hat{e}$ .

令  $\hat{e}$  为纤维  $\Sigma$  在  $\partial\Omega$  上诱导的三体积元.

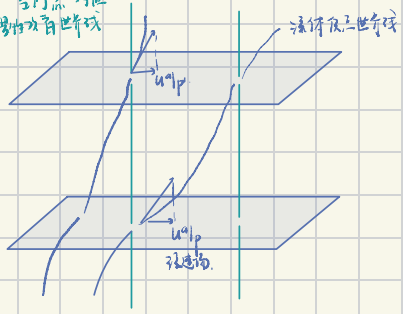
$\hat{e}_{abc} = (\frac{\partial}{\partial x^d})^d [\omega^d \wedge (dx^a \wedge dx^b) \wedge dx^c]$   
 $= -(\partial_t) \wedge (dx^1 \wedge dx^2 \wedge dx^3)$

从而  $\int_{\partial_3} w^a n_a = \int_{\partial_3} w_1 \cdot (dt \wedge dy \wedge dz) = \int_{\partial_3} w \cdot \frac{dt \cdot dy \cdot dz}{(1, y, z \text{ 为常数})} = \int_{t_1}^{t_2} \int_{y_1}^{y_2} \int_{z_1}^{z_2} w_1$   
 从  $dy dz$  而  $dt$  为流出的能量



$(e_1, e_2)$  的半径与  $\partial\Omega$  的面积  
 从而  $n^a n_a = -1$ .

6-5-1. 二流体学说的描述  
 光滑的“流体”  
 慢性的“世界线”  
 指向明 → 流体元  
 流体元的世界线



通过取小流体元知该流体元所受压强为  $\frac{\vec{F}}{\Delta V} = -\vec{\nabla} p$ . 从而  $-\vec{\nabla} p = \frac{\vec{F}}{V} = \frac{m}{V} \cdot \frac{d\vec{u}}{dt} = \rho \cdot \frac{d\vec{u}}{dt}$ .  $\rho$  为质量密度.  
 $\vec{u}(t, x)$  代表此刻刻位置的流速. 若用这个“跟踪”某一特定流体元, 则写为  $u(t, x(t; t_0))$ .  
 $\Rightarrow -\vec{\nabla} p = \rho \cdot \frac{d\vec{u}}{dt} = \rho \left[ \frac{\partial \vec{u}}{\partial t} + \frac{\partial \vec{u}}{\partial x} \cdot \frac{dx(t)}{dt} \right] = \rho \left[ \frac{\partial \vec{u}}{\partial t} + (\vec{u} \cdot \vec{\nabla}) \vec{u} \right]$

6-6-1. 证明电磁张量的一种方法. 取两双有  $(p, (e_1)^a)$  和  $(p, (e_1)^a)$ . 对双有2的基做3+1分解:  $(e_1)^a = \alpha (e_0)^a + \alpha u^a (e_1)^a$ .

设  $(e_1)^a$  在  $(e_1)^a$  下的展开为  $(e_1)^a = \alpha (e_1)^a + \beta (e_1)^a$ . 利用正交归一性质:  $\eta_{ab} (e_1)^a (e_0)^b = 0$ ,  $\eta_{ab} (e_1)^a (e_1)^b = 1$ .  $\Rightarrow (e_1)^a = \alpha u^a (e_1)^a + \alpha (e_1)^a$   
 从而给出  $(e_1)^a, (e_1)^a, (e_1)^a, (e_1)^a$  这组基归一化. 借此个基求出双有2的基:

$$E_2^1 = F_{ab}^1 (e_2)^a (e_0)^b = F_{ab} (e_2)^a [\alpha (e_1)^a + \alpha u^a (e_1)^a] = \alpha [F_{20} + u F_{21}] = \alpha (E_2 - u B_3).$$

6-6-3. 麦克斯韦方程的4-势.  $A_b = C_0 u^0 \partial_b$ .  $F_{ab} = \partial_a A_b - \partial_b A_a$ .

$$\Rightarrow F_{ab} = (C_0 k_0 - C_0 k_0) \cdot \sin \theta = 2 C_0 k_0 \sin \theta. \text{ 在洛伦兹规范 } \partial^b A_b = 0 \text{ 下有: } k^a C_a \sin \theta = 0. \text{ 恒成立. } \Rightarrow k^a C_a = 0.$$

对双有2的基:  $C^a = C_0 + \alpha k^a$ . 利用  $k^a k_a = 0$  有:  $F_{ab}^1 = F_{ab}$ . 由于  $k_a$  是波矢, 故  $k_0$  和  $\alpha$  从而  $\alpha = -C_0/k_0$ , 使  $C^0 = 0$ . 从而  $C$  是空间矢量.

$$\text{由 } k^a \text{ 的3+1分解: } k^a = \omega \left( \frac{\partial}{\partial t} \right)^a + k^a. \text{ 从而 } E_a = 2^b (C_0 k_b - C_0 k_b) \sin \theta = -\omega C_0 \sin \theta.$$

$$B_a = -^* F_{ab} 2^b = -\frac{1}{2} 2^b \epsilon_{abcd} F^{cd} = +\frac{1}{2} 2^b \epsilon_{abcd} F^{cd} = \frac{1}{2} \epsilon_{acd} F^{cd} = \frac{1}{2} \epsilon_{acd} 2 C^c k^d \sin \theta = \epsilon_{acd} C^c k^d \sin \theta$$

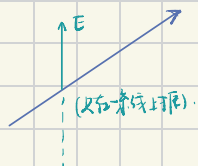
$$\text{从而 } \vec{E} = -\omega \vec{C} \sin \theta = \omega \vec{C} \sin (\omega t - k \cdot x)$$

$$\vec{B} = \vec{C} \times \vec{k} \sin \theta = \vec{k} \times \vec{C} \sin (\omega t - k \cdot x).$$

$$\Rightarrow \vec{B} = \vec{k} \times \vec{E}.$$

由于  $C_0 = 0 \Rightarrow k^a C_a = 0$ .  $\vec{k} \cdot \vec{C} = 0$  而又有  $\vec{E}$  与  $\vec{C}$  平行. 从而  $\vec{E}$  与  $\vec{B}$  垂直.  $\vec{B}$  与  $\vec{C}$  垂直  $\Rightarrow \vec{E}$  与  $\vec{B}$  波力同相, 同相位的横波.

上面的讨论线偏光.



下面讨论一些其他偏振形式:  $A_0 = C_0 \cos \theta \rightarrow A_0 = \text{Re}(C_0 \cdot \exp(i\theta))$ . 此时  $C_0$  可看作是常复数.

$\vec{E} = \text{Re}[\omega \vec{C} \cdot \exp(-i(\omega t - k \cdot \vec{r}))]$ . 定义  $\vec{E} = i\omega \vec{C} \cdot \exp(i(k \cdot \vec{r}))$ . 从而  $\vec{E} = \text{Re}(\vec{E} \cdot \exp(i\omega t))$ . 可以证明  $\vec{E}$  满足波动方程.

取  $\vec{E} = \vec{p} + i\vec{r}$ . 引入  $\vec{m} = \vec{p} \cdot \cos \beta + \vec{r} \cdot \sin \beta$   $\vec{n} = -\vec{p} \cdot \sin \beta + \vec{r} \cdot \cos \beta$ .

从而  $\vec{E} = \vec{m} \cdot \cos(\omega t - \beta) + \vec{n} \cdot \sin(\omega t - \beta)$ . 这就是圆偏光. 则  $\vec{E} = \vec{p} + i\vec{r} = (\vec{m} + i\vec{n}) \cdot \exp(i\beta)$ . 为使  $\vec{m} \cdot \vec{n} = 0$ , 应有  $\tan \beta = \frac{\vec{p} \cdot \vec{r}}{r^2 - p^2}$ .