

相对论调制相互作用 及非线性坍塌

李晓卿 刘三秋 著



中国科学技术出版社
CHINA SCIENCE AND TECHNOLOGY PRESS

相对论调制相互作用 及非线性坍塌

李晓卿 刘三秋 著

中国科学技术出版社
· 北 京 ·

图书在版编目(CIP)数据

相对论调制相互作用及非线性坍塌/李晓卿,刘三秋著.
—北京:中国科学技术出版社,2012.4
ISBN 978-7-5046-6076-3

I. ①相… II. ①李… ②刘… III. ①相对论天体物理学-研究 IV. ①P142

中国版本图书馆 CIP 数据核字(2012)第 072850 号

出 版 中国科学技术出版社
发 行 科学普及出版社发行部
地 址 北京市海淀区中关村南大街 16 号
邮 编 100081
发行电话 010-62173865
传 真 010-62179148
投稿电话 010-62103182
网 址 <http://www.cspbooks.com.cn>

开 本 787mm × 1000mm 1/16
字 数 500 千字
印 张 24
版 次 2012 年 5 月第 1 版
印 次 2012 年 5 月第 1 次印刷
印 刷 北京金信诺印刷有限公司

书 号 ISBN 978-7-5046-6076-3/P·151
定 价 72.00 元

(凡购买本社图书,如有缺页、倒页、脱页者,本社发行部负责调换)
本社图书贴有防伪标志,未贴为盗版

致 谢

感谢国家自然科学基金项目

(项目编号: 11178002) 对本专著出版的资助!

序

2003年，南昌大学有一个机会，让我们能搭建一块讲学传承、交流访问和培育硕博学子的平台，这就是三湖秋月书院。书院是开放的研究基地——在这里，你可以就读硕博研究生课程，能自由地听各种学术讲演和报告，也可以正式或非正式地来此讨论、访学或合作研究。书院的研究环境很好，有资深的导师，有独树一帜的前沿研究方向和课题，有各种计算设备和图书资料；此外，还有一个对外开放的学术网站：www.sqpri.com。书院的学子大多是80后，朝气蓬勃，青春向上。

至此，我们想起，在古代，江西书院林立，声名显赫。随着历史的变迁，江西书院式微了，现代甚至难觅踪迹；留下的只是让人缅怀的遗址，辉煌的江西书院早已葬在人们的记忆里了！

几年来，三湖秋月书院有了长足的发展；书院学子取得了优秀的科研成绩，可以说是硕果累累。这本新著以较大的篇幅展示、评述和深化这些成果。在此专著即将付梓之时，我们，李晓卿和刘三秋，愿意对书院莘莘学子表示由衷的谢意！对于本书的出版，希望海内外朋友喜欢。

是为序。

作者 谨识于三湖秋月书院

2011年10月

引 论

世界的永恒之谜在于它是否可以被理解。

——爱因斯坦

我想知道上帝的构思，其他的都是细节。

——爱因斯坦

1844 年英国科学家兼诗人 Russell 在《波动论》一文中，报告了 10 年前他观察到在河道中快速运动的圆柱形孤波；对于这种突显局域非均匀结构和花样，国际物理界沉默了。直到 60 年后，即 1895 年，荷兰著名数学家 Koreweg 和他的学生 de Vries 建立了 KdV 方程 (Koreweg & de Vries, 1895)，并找到孤波解，从此，物理学家开始认真研究这种非均匀的孤波现象。20 世纪 50 年代，通过一台计算机，Fermi, Pasta 和 Ulam 研究了所谓 FPU 问题(Fermi, et al., 1955): 64 个质点用非线性弹簧连成一条振动弦；初始给某质点能量，于是弦上所有质点都动起来；计算机经几万次循环后，最后数值实验结果却出人意料：能量重又回到原先那个质点上，其余质点仅只有百分之几的能量。这时，人们开始意识到，原先认为均匀分布(均分态)是稳定的平衡态，不对了！存在局域非均匀花样才是 FPU 问题的正确答案。

事实上，宇宙各处都展现各种非均匀结构，均匀宇宙早已成昨日的黄花了。20 世纪 50 年代到 60 年代末，太阳大气存在非常均匀的磁场为多数天文学家所认同；随着观测技术的发展和概念的更新，这种均匀场的观点受到质疑。现在很清楚，完全均匀的场是一种臆猜的理想场，它并非是一种实在。近代的观测表明，太阳上的磁场都有结构，而且所有磁结构，除黑子以外，都有相当小的尺度，为目前仪器所不能分辨；即便是黑子，内部也存在小尺度强场区和大间隙弱场区这样的非均匀结构。这种元磁流的磁流力学过程却是统一理解太阳物理的关键。

太阳系内行星的分布，所谓提丢斯—波德定则，提供了又一例证。原来初始均匀的太阳星云盘在演化进程中出现非均匀性，分裂为几个有规律分布的环带，它们最后演变为行星体。美丽的土星光环的情况也是类似的。

宇宙有一类活动的天体，包括 X-射线源，灾变变星、年轻星、类星体

和活动星系核，它们的辐射谱与所预期的中心天体（致密星、黑洞和中子星）有不同的特征；此外，偶然地也观测到双峰的谱线轮廓。据此，天文学家相信，这类中心天体吸积外围物质，形成一种绕转的盘结构。最近，从哈勃空间望远镜传送回来的照片清晰地展现了活动星系核 NGC4261 中心美丽的盘结构。天文学家的推断正确无误。最近一个报告指出，活动星系核的吸积盘几乎有和太阳相类似的大气结构；盘内也应该有目前更难用仪器分辨的强间歇磁流，或“磁涡”；确实，已经查明，在吸积盘内，脉动小尺度磁场比宏观磁场高出几个量级。最为重要的是，吸积盘的黏性是反常的，至少比通常物质大 8 个量级以上。如此巨大的反常黏滞是怎样产生的，一直困扰着天体物理学家。黄金律启示我们，作为中心剧变天体表现活动的大舞台，吸积盘内应有局域不均匀性的磁结构，正是这种凹凸不平表现为粗糙性的磁结构间的“内摩擦”，导致了吸积盘物质的巨大黏性。

茫茫宇宙，朗朗乾坤；浩瀚无垠的宇宙中，繁星灿烂。用现代科学语言，我们可以说，宇宙到处呈现物质成团的非均匀。现在可看到，如果没有非均匀，也即没有成团性，那么就不会有星系，没有银河，没有太阳系，就更没有我们赖以生存的地球了，人类也就不存在了。

繁星点点的银河，伸展了两条瑰丽的旋臂，呈现了相当大的非均匀性。有报告说，猎户分子云的条状结构呈现为规则分布的碎片，碎片间的距离约为 1pc。和旋臂相似，它也是某种非线性作用导致的自组织现象，形成有规则分布的局域结构花样。

1953 年 4 月 25 日，英国的《自然》杂志刊登了美国的沃森(J. D. Watson)和英国的克里克(F. Crick)的研究成果：DNA 双螺旋结构的分子模型，这一成果后来被誉为 20 世纪以来生物学方面最伟大的发现。一种微型的星系不均匀的旋涡结构。

在 1959 年，俄国化学家别洛索夫(Belousov, 1959) 首先观察到并随后为扎鲍廷斯基(Zhabotinskii, 1964) 深入研究的一种化学振荡现象——溶液在无色和淡黄色两种状态间进行着规则的周期振荡——原来均匀态并不总是稳定的。

不仅自然界如此：一个不争的事实是，正是不足人口的 20% 的富豪拥有全世界的 80% 财富。据现代统计，80% 的重要科研成果发表在不足 20% 的 SCI 刊物上——在这里，我们引用俄国杰出的地球化学创始人维尔纳茨基(V.I. Vernadsky)在某个地方说过的话：“科学历史的每一步都证明了：

少数人的概念比整个科学派别或成千上万个研究者的更为正确.....在描述现代科学宇宙观的时候,我们不可避免地应该涉及到的正是这些少数研究者的思想、概念和著作”。1971 年诺贝尔经济学奖得主西蒙·史密斯·库兹涅茨(Simon Smith Kuznets)于 1955 年提出了收入分配状况随经济发展过程而变化的曲线——倒 U 曲线——“库兹涅茨曲线”:有差距的分配是常态。如果还要深究下去,可以说,社会各个层面非均匀常态是发展的最或然的趋势。至此,我们想起,“让少数人先富起来”,恐怕是发展社会经济的正确选择。

原来,自然界存在有一条普适规律,称之为**黄金律(universal law)**:**20%的人喝掉了80%啤酒**。对物理学,这条规律意味着,重要的物理过程通常发生在有结构花样的局部体积内(Yankov, 1997)。黄金律对我们的启迪是直接的:探究局域非均匀性和与它们密切相关的重要过程,也许就能在被爱因斯坦称为“谜样”的宇宙浩瀚大海所冲刷的沙滩上拾到一两个晶莹的贝壳。这就是本专著的中心内容,也就是我们潜心研究的焦点。

因此,在宇宙中,不论是以电磁作用为主的还是以引力作用为主的系统,都普遍呈现了非均匀性,即到处存在局域有结构的花样。黄金律告诉我们,这种局域结构虽然占有很小的体积,但却是最为重要的实体(entities)。这种重要性有两方面的意义。其一,这些结构花样(patterns)一定是非线性实体,它们之间相互作用很弱,因而,一旦形成后,作为呈现非均匀性的标识而长久保存下来,不像稍纵即逝的漂荡云层;其次,正是由于它们的存在,各类研究对象方才表现出各种各样的活动,诸如爆发、辐射精细结构、自坍塌、成丝、自聚焦、反常黏滞、周期或规则的物质分布等。此外,黄金律还告诉我们,导致形成标识非均匀的局域结构的过程是重要的过程,不待言,这一定是某种非线性过程。That is all——这就是黄金律给我们的全部启示录(Revelation)。

那么,为什么总会出现非均匀性?与它们密切相关的重要过程是什么?这就是我们天体物理研究者所要探究的。本书的主要内容,也即我们多年来专心研究的方向,都聚焦到这两个互有联系的重要课题。在书中相关章节,对许多迥然各异的情况,读者都可以找到我们给出的答案。

目 录

第一章 电磁-伏拉索夫系统	1
1.1 等离子体介质中电磁场	1
1.2 介电张量和空间色散	4
1.3 介电张量的性质	7
1.4 色散方程和极化矢量	11
1.5 等离激元和朗道约定	14
1.6 等离子体动力论	18
1.7 线性和非线性流	21
1.8 介质线性响应	22
1.9 色散函数	25
1.10 朗缪尔等离激元	29
1.11 朗道阻尼	30
1.12 非等温等离子体中的离声等离激元	32
1.13 横等离激元	34
1.14 外磁场等离激元	36
第二章 相对论性色散关系	46
2.1 相对论性纵介电常数	46
2.2 麦氏分布的纵振荡	48
2.3 横振荡色散律	54
2.4 相对论非广延分布	59
2.5 幂律快电子分布色散关系	71
附录 积分值计算	82
第三章 强等离激元诱发的动力学腔子	85
3.1 等离激元强度 $I < I_0$ 的自生磁流	86
3.2 磁调制不稳定和高度间歇磁流	99
3.3 反常磁黏滞	108
3.4 相对论性自生磁场	117

3.5	相对论性调制不稳定	129
3.6	相对论性动力学腔子	135
附录 A	耦合矩阵元的估算	146
附录 B	相对论情况下耦合矩阵元的估算	153
附录 C	无量纲形式的计算	159
第四章	正负电子中电磁孤波	161
4.1	相对论激光-正负电子非线性控制方程	163
4.2	相对论线偏振激光的非线性行为	170
4.3	相对论激光的调制不稳定性分析	174
4.4	相对论激光包络的坍塌	176
4.5	数值计算和结果分析	181
第五章	Zakharov 方程和强 Langmuir 湍动	183
5.1	高频场的有质动力	184
5.2	Zakharov 方程	190
5.3	守恒量和二维以上的场的坍塌	194
5.4	自类似坍塌和能量密度谱	198
5.5	一维传播孤波	201
5.6	Zakharov 方程数值模拟	203
5.7	等离子激元坍塌谱	214
5.8	相对论性 Zakharov 方程	220
5.9	Langmuir 波坍塌	224
附录 D	最小作用量原理与诺氏定理	226
第六章	Karpman 方程和外磁场中孤子	233
6.1	推广的 Karpman 方程	233
6.2	相对论电磁流体方程	235
6.3	外磁场下相对论性非线性色散关系	238
6.4	强激光的相对论性磁调制不稳定性	243
6.5	磁化的强激光场的坍塌	250
6.6	磁化正负电子对中相对论性非线性色散关系	252
6.7	磁化正负电子对中相对论性调制不稳定性及坍塌	256
6.8	三元相对论流体非线性色散	259

第七章 Langmuir 湍动加速265

7.1 波-粒相互作用的准线性方程.....266

7.2 标准的Fokker-Planck 方程270

7.3 太阳质子加速273

7.4 激光等离子体相对论电子加速278

第八章 电型及磁型引力腔子动力理论282

8.1 金斯不稳定和物质成团282

8.2 泽利多维奇近似和薄饼结构284

8.3 引力系统动力学描述289

8.4 自引力系统非线性效应294

8.5 引力塌缩和薄饼结构的形成300

8.6 自引力流体模的结构方程304

8.7 分子云塌缩谱311

8.8 电磁型引力场方程315

8.9 引力电磁场动力学描述319

8.10 低频横引力电磁场方程327

8.11 高频横引力电磁场方程330

8.12 引力电磁扰动密度334

8.13 自生甚低频磁型引力场耦合方程338

8.14 电磁型引力腔子和扰动物质密度腔子340

8.15 电磁型引力调制不稳定及旋转盘天体形成344

附录E 场方程352

附录F 耦合矩阵元的估算.....355

参考文献361

索引369

第一章 电磁-伏拉索夫系统

麦克斯韦方程……“不正是上帝写下的符号？”

——玻尔兹曼

1.1 等离子体介质中电磁场

按照电动力学的观点，等离子体首先是一种介质，但是它又不是一种普通的介质。对等离子体介质，除了时间色散以外，还必须引入空间色散。换句话说，等离子体中的介电张量不仅依赖于频率 ω ，而且与波矢 $\mathbf{k}$ 也密切相关。因而有必要对这种介质的电动力学性质作概略的叙述。

作为一种介质，在场的作用下，其内会出现感应电荷和感应电流，它们之间满足如下方程：

$$\begin{aligned}\operatorname{div} \mathbf{E} &= 4\pi(\rho + \rho_0), & \operatorname{rot} \mathbf{E} &= -\frac{1}{c} \frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t}, \\ \operatorname{rot} \mathbf{B} &= \frac{1}{c} \frac{\partial \mathbf{E}}{\partial t} + \frac{4\pi}{c} (\mathbf{j} + \mathbf{j}_0), & \operatorname{div} \mathbf{B} &= 0.\end{aligned}\quad (1.1)$$

式中的 ρ_0 和 $\mathbf{j}_0$ 是外场源的电荷密度和电流密度。同时， ρ_0 和 $\mathbf{j}_0$ 以及感应的电荷密度 ρ 和电流密度 $\mathbf{j}$ 之间的关系可从上式得到

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + \operatorname{div} \mathbf{j} = 0, \quad (1.2a)$$

$$\frac{\partial \rho_0}{\partial t} + \operatorname{div} \mathbf{j}_0 = 0. \quad (1.2b)$$

在介质中，通常的麦克斯韦（Maxwell）方程组为：

$$\begin{aligned}\operatorname{div} \mathbf{D} &= 4\pi\rho_0, & \operatorname{rot} \mathbf{E} &= -\frac{1}{c} \frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t}, \\ \operatorname{rot} \mathbf{H} &= \frac{1}{c} \frac{\partial \mathbf{D}}{\partial t} + \frac{4\pi}{c} \mathbf{j}_0, & \operatorname{div} \mathbf{B} &= 0;\end{aligned}\quad (1.3)$$

$$\mathbf{j} = \frac{\partial \mathbf{P}}{\partial t} + c \text{rot} \mathbf{M}, \quad \mathbf{D} = \mathbf{E} + 4\pi \mathbf{P}, \quad \mathbf{H} = \mathbf{B} - 4\pi \mathbf{M}. \quad (1.4)$$

(1.4) 式规定了电感应矢量 $\mathbf{D}$ 、磁场强度 $\mathbf{H}$ 与电场强度 $\mathbf{E}$ 及磁感应矢量 $\mathbf{B}$ 之间的关系。应该指出, 上面两组麦氏方程是等价的。例如, 我们从(1.1)式并利用(1.4)式便可得到(1.3)式。然而, 在第二组麦氏方程(1.3)和(1.4)中, 我们引进 $\text{rot} \mathbf{M}$ 这一项。在缓变场情况下, 由于极化矢量时变项, $\partial \mathbf{P} / \partial t$ 较小, $\mathbf{M}$ 作为物体的单位体积磁矩, 有其确定的物理意义。事实上, 在此情况下, 从(1.4)式有

$$\begin{aligned} \frac{1}{2c} \int (\mathbf{r} \times \mathbf{j}) dV &= \frac{1}{2} \int [\mathbf{r} \times (\nabla \times \mathbf{M})] dV \\ &= \frac{1}{2} \oint [\mathbf{r} \times (d\mathbf{S} \times \mathbf{M})] - \frac{1}{2} \int (\mathbf{M} \times \nabla) \times \mathbf{r} dV \\ &= -\frac{1}{2} \int (\mathbf{M} \times \nabla) \times \mathbf{r} dV = \int \mathbf{M} dV, \end{aligned}$$

由于在导体外 $\mathbf{j} = 0$, $\mathbf{M} = 0$, 故上式面积分为零; 利用如下公式:

$$(\mathbf{M} \times \nabla) \times \mathbf{r} = -\mathbf{M} \nabla \cdot \mathbf{r} + \mathbf{M} = -2\mathbf{M},$$

最后的积分等式是明显的。众所周知, 环流量 $\mathbf{r} \times \mathbf{j} / 2c$ 是导体的磁矩, 因而 $\mathbf{M}$ 是单位磁矩。但在交变电磁场, 尤其是在快变场情况下, $\partial \mathbf{P} / \partial t$ 不可忽略, $\mathbf{M}$ 就失去了它的明确的物理意义。因而, 在所研究的情况下, 以下一套方程是合适的:

$$\begin{aligned} \text{div} \mathbf{D} &= 4\pi \rho_0, \quad \text{rot} \mathbf{E} = -\frac{1}{c} \frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t}, \\ \text{rot} \mathbf{B} &= \frac{1}{c} \frac{\partial \mathbf{D}}{\partial t} + \frac{4\pi}{c} \mathbf{j}_0, \quad \text{div} \mathbf{B} = 0. \end{aligned} \quad (1.5)$$

利用如下关系:

$$\mathbf{D}(\mathbf{r}, t) = \mathbf{E}(\mathbf{r}, t) + 4\pi \int_{-\infty}^t dt' \mathbf{j}(\mathbf{r}, t') \quad (1.6)$$

并考虑到电荷连续性方程(1.2), 就容易将(1.5)式化为(1.1)式。这就是说, 方程(1.5)、(1.6)以及(1.2)与场方程(1.1)是完全等价的。

自然, 方程组(1.5)并不是完全的。我们还必须考虑介质的电磁响应: 引进描述介质电磁性质的本构方程。在等离子体介质中, 交变场的变化时标往往小于介质的特征弛豫时标, 介质的状态不仅取决于时刻 t 的场, 而且也依赖于以前时刻的场; 另一方面, 由于场在空间上的变化, 远点场对给定空间点的介质电磁性质亦有影响。因此, 本构方程表示了场 $\mathbf{E}$ 及 $\mathbf{D}$ 的一种非局域的关系。在线性电动力学框架内, 这种一般的非局域关系为

$$D_i(\mathbf{r}, t) = \int_{-\infty}^t dt' \int d\mathbf{r}' \varepsilon_{ij}(t-t', \mathbf{r}, \mathbf{r}') E_j(\mathbf{r}', t'), \quad (1.7)$$

式中张量 $\varepsilon_{ij}(t-t', \mathbf{r}, \mathbf{r}')$ 为响应函数, 描述介质对电磁响应的性质。它对时间宗量 $(t-t')$ 的依赖形式, 是考虑到介质的时间均匀的结果: 没有一个时刻是特殊的。如果介质对空间亦是均匀的, 则上式可写为

$$D_i(\mathbf{r}, t) = \int_{-\infty}^t dt \int d\mathbf{r}' \varepsilon_{ij}(t-t', \mathbf{r}-\mathbf{r}') E_j(\mathbf{r}', t'), \quad (1.8)$$

因此, 在等离子体介质中, 场方程(1.5)、本构方程(1.8)、电荷连续性方程(1.2)以及(1.6), 便是一套适合于我们目的的麦氏方程组(Silin V.P., Rukhadze, 1961)。

然而, 这套麦氏方程是超定的: 包括分量方程在内, 共有 15 个方程; 而未知场量 $(\mathbf{D}, \mathbf{E}, \mathbf{B}, \mathbf{j}, \rho)$ 只有 13 个。一般来说, 超定方程组是没有自洽解的。但对麦氏方程, 取(1.5)第二式的散度可得 $\partial(\text{div} \mathbf{B})/\partial t = 0$; 于是, 只要在初始时刻磁感应矢量是无散的管量场, 则它在任意时刻都是无散的。注意到这点, 我们就可把(1.5)第四式看成为初值条件。类似地, 我们取(1.5)第三式的散度, 并利用式(1.2b), 可得 $\partial/\partial t(\text{div} \mathbf{D} - 4\pi\rho_0) = 0$; 于是, $\text{div} \mathbf{D} - 4\pi\rho_0 = C$, C 为与时间无关的常数; 如果初始时刻, (1.5)第一式成立, 则任何时刻也成立。因而, 我们也可把(1.5)第一式看成为另一个初值条件。除开这两个初始条件, 这套麦克斯韦方程组就是适定的: 13 个方程决定 13 个未知场量。

自从 1865 年 Maxwell 引进位移电流, 对安培定律作出修正后, 麦克斯韦方程是非常完备和辉煌的, 多次修改麦氏方程为非线性场方程的企图都没有成功。众所周知, 麦氏方程以及洛伦兹力方程:

$$\frac{d\mathbf{p}}{dt} = q(\mathbf{E} + \frac{\mathbf{v}}{c} \times \mathbf{B})$$

具有协变性或形式不变性, 满足相对论的要求。事实上, 两个齐次麦氏方程, 它们只确定磁场对时间的变化但并没有确定导数 $\partial \mathbf{E} / \partial t$,

$$\text{rot} \mathbf{E} = -\frac{1}{c} \frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t}, \quad \text{div} \mathbf{B} = 0,$$

可写为

$$\partial^\alpha F^{\beta\gamma} + \partial^\beta F^{\gamma\alpha} + \partial^\gamma F^{\alpha\beta} = 0,$$

其中, $\partial^\alpha \equiv \partial / \partial x_\alpha = (\partial / \partial x^0, -\nabla)$, 以及

$$F^{\alpha\beta} = \begin{pmatrix} 0 & -E_x & -E_y & -E_z \\ E_x & 0 & -B_z & B_y \\ E_y & B_z & 0 & -B_x \\ E_z & -B_y & B_x & 0 \end{pmatrix}$$

是四维($x^0 = ct, x^1, x^2, x^3$) Minkovskii 空间的反对称二秩场强张量; 而另外两个非齐次方程

$$\text{rot}\mathbf{E} = \frac{1}{c} \frac{\partial \mathbf{E}}{\partial t} + \frac{4\pi}{c} \tilde{\mathbf{j}}, \quad \text{div}\mathbf{E} = 4\pi\tilde{\rho},$$

可表示为

$$\partial_\alpha F^{\alpha\beta} = \frac{4\pi}{c} J^\beta,$$

其中, J^α 是四维电流: $J^\alpha = (c\tilde{\rho}, \tilde{\mathbf{j}})$ 。因而麦氏方程被表示为两个张量(二阶和一阶)方程。Minkovskii 空间的张量代数的基本定理是, 如果, 例如有一个张量方程, $T_\beta^\alpha = G_\beta^\alpha$, 则在坐标变换下 $x^\alpha \rightarrow x'^\alpha = \Lambda_\beta^\alpha x^\beta$,

$$T_\beta'^\alpha = \Lambda_\gamma^\alpha \Lambda_\beta^\delta T_\delta^\beta = \Lambda_\gamma^\alpha \Lambda_\beta^\delta G_\delta^\beta = G_\beta'^\alpha;$$

也就是说, 张量方程是协变的, 即在通过变换与之相联系的任何惯性坐标系中方程式形式不变。因此, 麦氏方程具有相对论不变性。不难验证, 洛伦兹力方程是如下协变的一阶张量方程

$$\frac{dP^\alpha}{ds} = \frac{q}{c} F^{\alpha\beta} U_\beta$$

的空间分量部分, 这里, $P^\alpha = (p_0, \mathbf{p})$ 是四维矢量, $cp_0 = \varepsilon$ 是能量; 而 $U^\alpha = (\gamma_u c, \gamma_u \mathbf{u})$ 是四维速度, $\gamma_u = (1 - u^2/c^2)^{-1/2}$ 。这个验证留给读者去做。因此, 洛伦兹力方程也是相对论不变的。可以说, 麦氏方程, 这块等离子体物理的基石, 是相当坚固的。

1.2 介电张量和空间色散

作为时空坐标点的连续函数的电磁场, 我们可以通过傅里叶(Fourier)变换, 把它分解为各种频率和波矢的谐波叠加, 这就是谱分析。本书采用的傅里叶变换及相应的逆变换为

$$\mathbf{A}(\mathbf{r}, t) = \int \mathbf{A}(\omega, \mathbf{k}) e^{-i(\omega t - \mathbf{k} \cdot \mathbf{r})} d\omega d\mathbf{k}, \quad \mathbf{A}(\omega, \mathbf{k}) = \int \mathbf{A}(\mathbf{r}, t) e^{i(\omega t - \mathbf{k} \cdot \mathbf{r})} \frac{dtd\mathbf{r}}{(2\pi)^4}. \quad (1.9)$$

除特别声明情况外, 没有标出积分上、下限的, 通常是指积分展布在无限大的时空区域; 上式中函数 $\mathbf{A}(\omega, \mathbf{k})$ 是函数 $\mathbf{A}(\mathbf{r}, t)$ 的傅里叶变换的核, 两者绝不相同, 只是出于一种书写上方便的考虑。此变换存在的必要条件是积

分 $\int_{-\infty}^{\infty} dx \int_{-\infty}^{\infty} dy \int_{-\infty}^{\infty} dz \int_{-\infty}^{\infty} |\mathbf{A}(\mathbf{r}, t)| dt$ 收敛。我们对真实的场量，总认为满足自然边界条件，即在时空的无限远点处，一切场量及其各阶导数都趋于零。因此，在通常意义下存在这种傅里叶变换。写下两个函数乘积的傅里叶展式：

$$F(\mathbf{r} - \mathbf{r}', t - t') G(\mathbf{r}', t') = \int d\omega d\mathbf{k} d\omega' d\mathbf{k}' \\ \times \exp[i\mathbf{k} \cdot (\mathbf{r} - \mathbf{r}') - i\omega(t - t')] \cdot \exp[i\mathbf{k}' \cdot \mathbf{r}' - i\omega' t'] F(\omega, \mathbf{k}) G(\omega', \mathbf{k}')$$

利用 δ 函数定义

$$\delta(\omega) \delta^3(\mathbf{k}) \equiv \delta(\omega) \delta(k_x) \delta(k_y) \delta(k_z) = \frac{1}{(2\pi)^4} \int_{-\infty}^{\infty} dt \int d\mathbf{r} \exp(i\omega t - i\mathbf{k} \cdot \mathbf{r}), \quad (1.10)$$

可得

$$\int dt' \int d\mathbf{r}' F(\mathbf{r} - \mathbf{r}', t - t') G(\mathbf{r}', t') \\ = (2\pi)^4 \int d\omega d\mathbf{k} \exp[i(\mathbf{k} \cdot \mathbf{r} - \omega t)] F(\mathbf{k}, \omega) G(\mathbf{k}, \omega), \quad (1.11a)$$

或它的一维形式，

$$\int dt' F(t - t') G(t') = 2\pi \int d\omega \exp[-i\omega t] F(\omega) G(\omega). \quad (1.11b)$$

这就是所谓的卷积定理。

现在我们对(1.8)式中的电矢量场进行傅里叶变换，

$$D_i(\mathbf{r}, t) = \int_{-\infty}^t dt' \int d\mathbf{r}' \int d\mathbf{k} d\omega \varepsilon_{ij}(t - t', \mathbf{r} - \mathbf{r}') e^{-i(\omega t' - \mathbf{k} \cdot \mathbf{r}')} E_j(\omega, \mathbf{k}) \\ = \int d\mathbf{k} d\omega \left[\int_{-\infty}^t dt' \int d\mathbf{r}' \varepsilon_{ij}(t - t', \mathbf{r} - \mathbf{r}') e^{i\omega(t - t') + i\mathbf{k} \cdot (\mathbf{r}' - \mathbf{r})} E_j(\omega, \mathbf{k}) \right] e^{-i(\omega t - \mathbf{k} \cdot \mathbf{r})},$$

根据傅氏表象 (1.9) 式，这就得到

$$D_i(\omega, \mathbf{k}) = \int_0^{\infty} dt \int d\mathbf{r} \varepsilon_{ij}(t, \mathbf{r}) e^{i(\omega t - \mathbf{k} \cdot \mathbf{r})} E_j(\omega, \mathbf{k}),$$

即

$$D_i(\omega, \mathbf{k}) = \varepsilon_{ij}(\omega, \mathbf{k}) E_j(\omega, \mathbf{k}), \quad (1.12)$$

式中

$$\varepsilon_{ij}(\omega, \mathbf{k}) = \int_0^{\infty} dt \int d\mathbf{r} \varepsilon_{ij}(t, \mathbf{r}) \exp(-i\mathbf{k} \cdot \mathbf{r} + i\omega t). \quad (1.13)$$

我们称 $\varepsilon_{ij}(\omega, \mathbf{k})$ 为介质的介电张量。它对频率 ω 的依赖关系确定频率的色散，对波矢量 $\mathbf{k}$ 的关系则表征空间色散。

类似于(1.8)式，我们可以认为感应流 $\mathbf{j}(\mathbf{r}, t)$ 是介质对电磁扰动 $\mathbf{E}(\mathbf{r}, t)$ 的线性响应结果，它们之间的一般线性非局域关系为

$$j_i(\mathbf{r}, t) = \int_{-\infty}^t dt' \int d\mathbf{r}' \sigma_{ij}(t - t', \mathbf{r} - \mathbf{r}') E_j(\mathbf{r}', t'); \quad (1.14)$$

谱分解以后得到

$$j_i(\omega, \mathbf{k}) = \sigma_{ij}(\omega, \mathbf{k}) E_j(\omega, \mathbf{k}), \quad (1.15)$$

其中

$$\sigma_{ij}(\omega, \mathbf{k}) = \int_0^\infty dt \int d\mathbf{r} \sigma_{ij}(t, \mathbf{r}) e^{-i\mathbf{k} \cdot \mathbf{r} + i\omega t},$$

类似于(1.12)式及 (1.13)式。我们称 $\sigma_{ij}(\omega, \mathbf{k})$ 为电导率张量。它与介电张量 $\varepsilon_{ij}(\omega, \mathbf{k})$ 有如下关系 ($\omega \neq 0$)

$$\varepsilon_{ij}(\omega, \mathbf{k}) = \delta_{ij} + \frac{4\pi i}{\omega} \sigma_{ij}(\omega, \mathbf{k}). \quad (1.16)$$

事实上, 利用(1.6)式,

$$\int [\mathbf{D}(\omega, \mathbf{k}) - \mathbf{E}(\omega, \mathbf{k})] e^{-i\omega t + i\mathbf{k} \cdot \mathbf{r}} d\omega d\mathbf{k} = 4\pi \int_{-\infty}^t dt' \mathbf{j}(\mathbf{r}, t'),$$

对 t 微商,

$$\int (-i\omega) [\mathbf{D}(\omega, \mathbf{k}) - \mathbf{E}(\omega, \mathbf{k})] e^{-i\omega t + i\mathbf{k} \cdot \mathbf{r}} d\omega d\mathbf{k} = 4\pi \mathbf{j}(\mathbf{r}, t),$$

即

$$\mathbf{D}(\omega, \mathbf{k}) = \mathbf{E}(\omega, \mathbf{k}) + \frac{4\pi i}{\omega} \mathbf{j}(\omega, \mathbf{k}); \quad (1.17)$$

考虑到(1.12)式和(1.17)式, 得到(1.16)式。

现在, 利用(1.12)式来把(1.8)式写成另一种有用的形式。由(1.12)式,

$$\begin{aligned} D_i(\mathbf{r}, t) &= \int \varepsilon_{ij}(\omega, \mathbf{k}) E_j(\omega, \mathbf{k}) e^{-i\omega t + i\mathbf{k} \cdot \mathbf{r}} d\mathbf{k} d\omega \\ &= \int K_{ij}(\omega, \mathbf{k}) E_j(\omega, \mathbf{k}) e^{-i\omega t + i\mathbf{k} \cdot \mathbf{r}} d\mathbf{k} d\omega + E_i(\mathbf{r}, t) \end{aligned}$$

其中

$$K_{ij}(\omega, \mathbf{k}) = \varepsilon_{ij}(\omega, \mathbf{k}) - \delta_{ij}; \quad (1.18)$$

利用(1.11)式,

$$D_i(\mathbf{r}, t) = E_i(\mathbf{r}, t) + \int_{-\infty}^\infty dt' \int d\mathbf{r}' K_{ij}(\mathbf{r} - \mathbf{r}', t - t') E_j(\mathbf{r}', t') \frac{1}{(2\pi)^4}. \quad (1.19)$$

同时, (1.13)式可写为

$$\varepsilon_{ij}(\omega, \mathbf{k}) = \delta_{ij} + \frac{1}{(2\pi)^4} \int_{-\infty}^\infty d\tau \int d\mathbf{p} K_{ij}(\mathbf{p}, \tau) e^{i(\omega\tau - \mathbf{k} \cdot \mathbf{p})}. \quad (1.20)$$

(1.19)式给出了 $\mathbf{D}$ 和 $\mathbf{E}$ 的非局域关系, 由此可看出, t 时刻的 $\mathbf{D}$ 与 t 以外的其他时刻的 $\mathbf{E}$ 有关。但是, 物理上的因果关系要求, t 时刻的 $\mathbf{D}$ 仅由 t 时刻以前的场决定。这就意味着(1.19)式积分核

$$K_{ij}(\mathbf{p}, \tau) = \int d\omega d\mathbf{k} [\varepsilon_{ij}(\omega, \mathbf{k}) - \delta_{ij}] e^{i(\mathbf{k} \cdot \mathbf{p} - \omega\tau)}$$

包含一个阶跃函数因子 $\theta(\tau)$, 当 $\tau < 0$ 时, $\theta(\tau) = 0$; 当 $\tau > 0$ 时, $\theta(\tau) = 1$ 。