

# 目录

<b>第二章 狹义相对性原理以及能量-动量张量</b>	<b>2</b>
2.1 相对性原理 . . . . .	2
2.1.1 间隔不变性与闵可夫斯基几何 . . . . .	3
2.1.2 庞加莱群 . . . . .	9
2.1.3 四维闵可夫斯基时空的矢量和张量 . . . . .	10
2.2 狹义相对性原理与经典物理 . . . . .	13
2.2.1 狹义相对性原理与经典场论 . . . . .	13
2.2.2 狹义相对性原理与经典力学 . . . . .	17
2.3 时空对称性与能量动量张量 . . . . .	21
2.3.1 场论系统的能量-动量张量 . . . . .	21
2.3.2 多粒子系统的能量动量张量 . . . . .	27

# 第二章 狹義相對性原理以及能 量-動量張量

陳童

本章主要是帮助不太熟悉狭义相对论和与之相关的经典场论的读者快速熟悉这两方面的内容。对这两方面很熟悉的读者可以跳过本章的大部分内容。但建议不要跳过最后引入能量动量张量的那一节，因为它对于本书后续章节的讲解有很关键的作用，即使你已经了解了相关内容，也请务必浏览一下最后这一节。

## 2.1 相對性原理

狹義相對論的基本原理是相對性原理，有時候也稱之為狹義相對性原理，它說的是：在所有慣性系中，一切物理規律——包括相互作用的傳播規律——都是相同的。

特別的，愛因斯坦提出，相互作用的傳播速度不是無窮大，而是有限的。的確，按照今天對經典物理的理解，一個物體要對另一個物體施加作用，就要向它發出一個信號，而受作用的物體只是對這個信號進行反應，在場論中，這個傳播相互作用的信號就是場的波動。總之，物體間的相互作用需要信息的傳遞，但是信息傳遞的速度不可能像超距作用說的那樣是無窮大，而必定是有限的。不妨記信息傳播的最大速度為 $c$ (當然， $c$ 就是真空中光速)，按照相對性原理， $c$ 必定不依賴於所選的慣性系，而是一個不變的常數，因此我們當然可以適當地選擇時間的單位，使得 $c = 1$ 。

### 2.1.1 间隔不变性与闵可夫斯基几何

考察 $S$ 系和 $S'$ 系这两个惯性系，假定同一事件在这两个参考系中的时空坐标分别是 $(t, x, y, z)$ 和 $(t', x', y', z')$ 。则，由于时空的均匀性，这两个参考系之间的坐标变换一定是一个线性变换。

现在，设想在 $S$ 系中，从 $(t, x, y, z)$ 点发出一束光到达 $(t + dt, x + dx, y + dy, z + dz)$ 点，由于 $c = 1$ ，显然我们有

$$-dt^2 + dx^2 + dy^2 + dz^2 = 0. \quad (2.1)$$

根据 $c$ 的不变性，同样的两个事件在 $S'$ 系看来也得满足

$$-dt'^2 + dx'^2 + dy'^2 + dz'^2 = 0. \quad (2.2)$$

换言之，两个邻近事件在两不同参考系中的时空坐标必得满足一个约束关系，即当(2.1)成立时必有(2.2)成立，反之亦然。又由于两参考系之间的坐标变换是线性变换，因此，对任意的两个邻近事件，我们必有

$$-dt'^2 + dx'^2 + dy'^2 + dz'^2 = D(\mathbf{v})(-dt^2 + dx^2 + dy^2 + dz^2), \quad (2.3)$$

式中 $\mathbf{v}$ 是 $S'$ 系相对于 $S$ 系的速度。同样的，由于 $S$ 与 $S'$ 地位平等，如果从 $S'$ 变换到 $S$ ，就有

$$-dt^2 + dx^2 + dy^2 + dz^2 = D(-\mathbf{v})(-dt'^2 + dx'^2 + dy'^2 + dz'^2). \quad (2.4)$$

换言之，我们必有 $D(-\mathbf{v})D(\mathbf{v}) = 1$ 。又由于空间的各向同性可知， $D$ 对相对速度 $\mathbf{v}$ 的依赖只能是依赖于其大小 $v$ ，而必定和其方向无关，因此我们必定有 $D(-\mathbf{v}) = D(\mathbf{v}) = D(v)$ 。因此， $D(-\mathbf{v})D(\mathbf{v}) = (D(v))^2 = 1$ ，即 $D(v) = \pm 1$ 。又由于 $D(v)$ 是 $v$ 的连续函数，而且 $D(0) = 1$ (对应 $S$ 和 $S'$ 为同一个参考系的情形)，因此必有 $D(v) = 1$ 。因此，对于任意两个邻近事件我们必有

$$-dt'^2 + dx'^2 + dy'^2 + dz'^2 = -dt^2 + dx^2 + dy^2 + dz^2. \quad (2.5)$$

通常将 $-dt^2 + dx^2 + dy^2 + dz^2$ 称为两个邻近事件的时空间隔的平方，简称间隔平方，并记为 $ds^2$ ，即

$$ds^2 = -dt^2 + dx^2 + dy^2 + dz^2 = -dt^2 + d\mathbf{x}^2. \quad (2.6)$$

用这个记号，方程(2.5)就可以简记成

$$ds'^2 = ds^2, \quad (2.7)$$

称为两个事件的间隔不变性。

很显然，狭义相对论中的间隔平方完全类似于平坦的欧几里得几何中的线元 $ds^2$ ，只不过现在处理的是时空而不是单纯的空间，而且在 $dt^2$ 前面多了一个负号。基于这个观察，闵可夫斯基建议将狭义相对论看成是一种平坦时空的几何，这种几何类似于描述平坦空间的欧几里得几何，通常称作闵可夫斯基几何。根据这个观点，惯性参考系之间的坐标变换就类似于欧几里得几何中的坐标系旋转，(只不过现在是时空坐标的“旋转”)，所以保持“两点距离”的平方，即间隔平方(现在也同样称作闵氏几何的线元)。

人们通常约定 $t = ct = x^0(c = 1)$ ,  $x = x^1, y = x^2, z = x^3$ ，这样就把四个时空坐标统一地记成了 $x^\mu, \mu = 0, 1, 2, 3$ 。利用这个记号，我们就可以将闵氏几何的线元重写为

$$ds^2 = \eta_{\mu\nu} dx^\mu dx^\nu, \quad (2.8)$$

式中 $\eta_{\mu\nu}$ 为， $-\eta_{00} = \eta_{11} = \eta_{22} = \eta_{33} = 1$ ，其它指标分量都等于零。类似于欧几里得空间的度规张量 $\delta_{\mu\nu}$ ，我们称 $\eta_{\mu\nu}$ 为四维闵可夫斯基时空的度规张量。值得注意的是， $\eta_{\mu\nu}$ 关于它的两个指标是对称的，即满足 $\eta_{\mu\nu} = \eta_{\nu\mu}$ 。

也可以将 $\eta_{\mu\nu}$ 看成是一个 $4 \times 4$ 矩阵的分量形式(记这个矩阵为 $\eta$ )

$$\eta_{\mu\nu} = \text{diag}(-1, +1, +1, +1), \quad (2.9)$$

进而引入这个矩阵的逆矩阵 $\eta^{-1}$ ，其分量形式记为 $\eta^{\mu\nu}$ ，

$$\eta_{\alpha\beta} \eta^{\beta\gamma} = \delta_\alpha^\gamma, \quad (2.10)$$

式中 $\delta_\alpha^\gamma$ 为 $4 \times 4$ 单位矩阵的分量形式。很容易看出， $\eta^{\mu\nu}$ 也为， $-\eta^{00} = \eta^{11} = \eta^{22} = \eta^{33} = 1$ ，其它指标分量都等于零。

假设我们考察的不是两个邻近时空点，而是两个有限间隔的时空点 $x_1^\mu$ 和 $x_2^\mu$ ，记 $\Delta x^\mu = x_2^\mu - x_1^\mu$ ，记这两个事件的时空间隔为 $\Delta s$ ，则有

$$(\Delta s)^2 = \eta_{\mu\nu} \Delta x^\mu \Delta x^\nu = -(\Delta t)^2 + (\Delta \mathbf{x})^2. \quad (2.11)$$

同样，无论在哪个参考系中计算，间隔 $\Delta s$ 都是不变的。1. 如果 $(\Delta s)^2 < 0$ ，我们就称 $x_1^\mu$ 和 $x_2^\mu$ 这两个事件类时相间(timelike separated)。由于这时

候 $(\frac{\Delta x}{\Delta t})^2 < 1$ , 所以我們總可以用信號將這兩個事件聯繫起來, 所以這兩個事件就存在因果關係, 而且正如馬上就會看到的, 在不同的慣性系中, 事件的因果關係將會保持不變, 先發生的事件在任何慣性系中都會先發生。  
 2. 如果 $(\Delta s)^2 = 0$ , 我們就稱這兩個事件類光相間(lightlike separated)。這時候可以用光信號將兩個事件聯繫起來。  
 3. 如果 $(\Delta s)^2 > 0$ , 我們就稱這兩個事件類空相間(spacelike separated)。這時候兩事件沒有任何因果關係, 不可能用任何信號將它們聯繫起來, 同時它們的先後順序也是相對的, 在不同參考系中對哪個事件先發生會有不同的看法。

為了將上述兩事件間的關係看得更清楚, 我們取其中一個事件為 $x_1^\mu = 0$ , 即位於時空圖的坐標原點, 另一個事件 $x_2^\mu = x^\mu$ , 記事件 $x^\mu$ 與原點事件的間隔為 $s$ , 則

$$s^2 = -t^2 + \mathbf{x}^2. \quad (2.12)$$

對於 $s^2 = 0$ 的類光相間情形, 方程 $-t^2 + \mathbf{x}^2 = 0$ 給出的是時空圖上以原點為頂點的圓錐面, 稱之為光錐(lightcone), 如圖(2.1)所示。

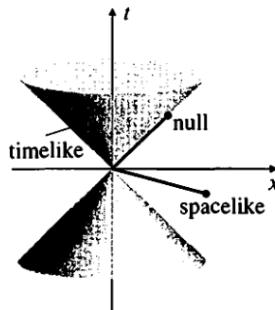


圖 2.1: 時空圖上原點處的光錐。

對於 $s^2 < 0$ 情形, 這時候方程 $t^2 - \mathbf{x}^2 = -s^2 > 0$ 給出的是具有兩支的雙曲面, 一支位於上半光錐所包圍的內部區域, 一支位於下半光錐所包圍的內部區域, 由於不同慣性系中 $t^2 - \mathbf{x}^2 = -s^2$ 保持不變, 因此在不同慣性系中事件2的坐標 $x^\mu$ 只能在這個雙曲面上變動。不過由於雙曲面被光錐分隔成了兩支, 所以在不同慣性系中上半支的點只能在上半支上變動, 即恒有 $t > 0$ , 而下半支的點則恒有 $t < 0$ , 即是說, 处於原點未來的事件在任何慣性系中都保持在未來, 而處於原點過去的事件在任何慣性系中都在過去, 即, 不同參考系不會改變事件間的因果關係。要讓雙曲面上半支的點變到

下半支只能是經過一個  $t \rightarrow -t$  的時間反演。通常稱上半光錐為未來光錐，稱下半光錐為過去光錐。

最後，對於  $s^2 > 0$  情形，方程  $\mathbf{x}^2 - t^2 = s^2 > 0$  給出的是一個連通的雙曲面，原則上，這個雙曲面上的任何點可以在一個合適的參考系中變到雙曲面上的任何其它點，特別的， $t > 0$  的點可以變到  $t < 0$ ，反之亦然。即是說，與原點類空相間的事件是先於原點發生還是後發生並沒有絕對的意義！

### 固有時

假如原來有一個參考系，有一個粒子從參考系的  $(t, x, y, z)$  點運動到  $(t + dt, x + dx, y + dy, z + dz)$  點，這兩點（它們當然類時相間）間的間隔當然滿足  $ds^2 = \eta_{\mu\nu} dx^\mu dx^\nu$ 。現在，假設有一個鐘固定在這個粒子上，記此鐘走過的時間為  $d\tau$ ，並且我們依託這個鐘建立一個固定在粒子上的參考系，那麼在這個參考系中，粒子的空間位移當然是零，從而從這個固定在粒子的參考系看來，間隔  $ds$  應該滿足， $ds^2 = -d\tau^2$ ，即

$$\eta_{\mu\nu} dx^\mu dx^\nu = -d\tau^2. \quad (2.13)$$

上式中的  $\tau$  就稱之為粒子走過的固有時，而  $x^0 = t$  則稱之為坐標時。很顯然，固有時就是固連在粒子上的鐘所走過的時間。

利用固有時，我們可以定義粒子的四維速度  $u^\mu$

$$u^\mu = \frac{dx^\mu}{d\tau}. \quad (2.14)$$

根據(2.13)式，顯然有

$$\eta_{\mu\nu} u^\mu u^\nu = -1. \quad (2.15)$$

我們稱  $u^\mu$  為一個類時矢量。即是說，假如把  $u^\mu$  的起點畫在光錐原點的話， $u^\mu$  將完全躺在光錐之內。這就說明，一切從光錐原點經過的粒子，其在時空中的運動軌跡都將在這一點的光錐之內。當然，光子例外，光子的運動軌跡躺在光錐面上，因為光子的固有時總是零！

假设粒子的速度为  $\mathbf{v}$ ，即  $d\mathbf{x} = \mathbf{v}dt$ ，則根據(2.13)式即有

$$d\tau^2 = dt^2 - d\mathbf{x}^2 = dt^2(1 - \mathbf{v}^2) \Rightarrow dt = \frac{d\tau}{\sqrt{1 - \mathbf{v}^2}}. \quad (2.16)$$

即是說，坐標時總是比固有時長的。測固有時的鐘當然是相对于原參考系運動的鐘，所以這個結果常常也被人们說成是，運動的鐘會變慢，因為對同一个參考系中的過程，它測出來的時間更短。

但是，這並非運動的鐘本身有什么問題，而是從原參考系的靜止觀察者來看，運動的一切事物都變慢了，運動的人的生命過程也變慢了。不過，從運動的人自己來看，他自己的一切都是正常的，在他來看，反而是原參考系中的觀察者在運動(運動是相對的)，反而是這觀察者的生命過程變慢了。

### 光錐與世界線

在狹義相對論中，由於類空相間事件的先後順序是相對的，因此兩個不同地的事件是否同時發生也是相對的，依賴於參考系，這就是所謂的同時的相對性。在牛頓力學中，我們可以絕對地將時空用等時的空間超曲面分割，因為同時的相對性，在狹義相對論中却無法做到這一點。但這並不說明狹義相對論的時空完全沒有結構。相反，在任何一個時空點，我們都可以定義一個光錐，如圖(2.2)所示，它就是經過這點的光線在時空中的運動軌跡之集合。由於在狹義相對論中，一切粒子的運動速度都不能超過光速，所以經過任何時空點的粒子，其在四維時空中的運動方向都只能在這點的光錐之內，最多是在光錐面上(對於光子)，而決定不能在光錐之外。

我們把粒子在時空中的運動軌跡稱作粒子的世界線，記為 $x^\mu(\sigma)$ ，很多時候人們會選擇粒子的固有時 $\tau$ 作為世界線的參數，即取 $\sigma = \tau$ 。根據上一段所說可知，粒子的世界線只能從其上各點的光錐內部穿過，如圖(2.2)所示。

前面我們說過運動的鐘會變慢，同時我們也說過運動是相對的。那麼，假設有兩只鐘，一只是Bob所持有，而Bob靜止不動，另一只是Alice持有，它跟着Alice沿着閉合路徑運動一圈再回到起點與Bob的鐘比較，那到底哪只鐘慢了呢？回答是，運動的鐘絕對地慢了。但是運動不是相對的嗎？從運動鐘來看，不是靜止的鐘在運動嗎？但是，從這以運動的鐘為參考系的後一種觀點導不出靜止的鐘變慢的結論，因為這時候這個參考系不是一個慣性系，這是由於這個運動的鐘是沿着閉合路徑運動一圈而不是作勻速直線運動。

其實，這兩只鐘分別測量的是Bob和Alice的固有時，而Bob與Alice在時空中的世界線如圖(2.3)所示。對於有限長世界線，固有時 $T$ 是 $d\tau$ 沿着世

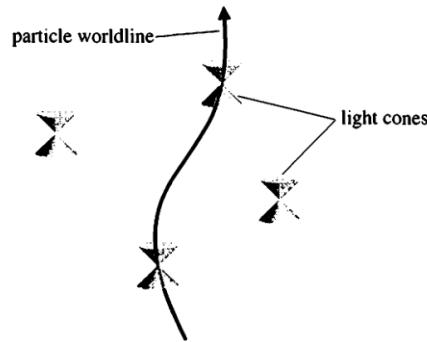


图 2.2: 时空图上的光锥和世界线。

### 界线的积分

$$T = \int d\tau = \int \sqrt{dt^2 - d\mathbf{x}^2}. \quad (2.17)$$

注意这个积分中的时间微元贡献和空间微元贡献是相减的关系，Bob世界线的空间完全固定，而Alice的世界线在空间上扫过，由于空间的贡献是要减去的，所以很显然Bob的固有时比较长，而Alice的固有时比较短，所以Alice的钟慢！

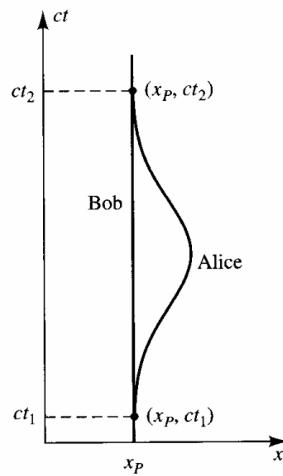


图 2.3: Bob与Alice在时空中的世界线。

这就是闵可夫斯基几何与欧几里得几何不同的地方，在欧几里得几何

中，两点之间直线总是最短的。但是在闵可夫斯基几何中，对于运动粒子的世界线，两点之间直线的固有时反而是最长的，而曲线由于要减去更多的空间贡献，固有时反而会比较短。

### 2.1.2 庞加萊群

狹義相對論中，兩個慣性參考系之間的時空坐標變換稱作洛倫茲變換，根據前面所說，它是一個保持間隔不變性的線性變換，通常寫成

$$dx'^\mu = \Lambda_\nu^\mu dx^\nu, \quad (2.18)$$

式中  $\Lambda_\nu^\mu$  构成变换矩阵  $\Lambda$  的分量形式。根据间隔不变性，我们有

$$\eta_{\mu\nu} dx'^\mu dx'^\nu = \eta_{\mu\nu} \Lambda_\alpha^\mu \Lambda_\beta^\nu dx^\alpha dx^\beta = \eta_{\alpha\beta} dx^\alpha dx^\beta, \quad (2.19)$$

从而即有

$$\eta_{\mu\nu} \Lambda_\alpha^\mu \Lambda_\beta^\nu = \eta_{\alpha\beta}. \quad (2.20)$$

我们当然可以将(2.20)式写成矩阵形式，即

$$\Lambda^T \eta \Lambda = \eta. \quad (2.21)$$

很容易验证，如果洛伦茲變換  $\Lambda_1$  滿足上面式子， $\Lambda_2$  也滿足上面式子，则  $\Lambda_1 \Lambda_2$  必定也滿足上面式子，从而也是洛伦茲變換。即是說，所有洛伦茲變換的集合在矩陣乘法下封閉。另外，对(2.21)式两边求行列式，并注意到  $\det(\eta) = -1$ ，从而即可得

$$[\det(\Lambda)]^2 = 1 \Rightarrow \det(\Lambda) = \pm 1. \quad (2.22)$$

由此可知矩陣  $\Lambda$  必定存在逆矩陣  $\Lambda^{-1}$ ，並且很明顯  $\Lambda^{-1}$  也是洛伦茲變換，即任何洛伦茲變換都有逆變換。滿足乘法封閉性，並且存在逆元素的元素集合就是數學上所謂的群，所以，所有洛伦茲變換的集合構成一個群，稱作洛伦茲群，常常記作  $O(1, 3)$ 。很明顯，所有  $\det(\Lambda) = 1$  的洛伦茲變換也構成一個群，它是  $O(1, 3)$  的子群，通常記作  $SO(1, 3)$ ，實際上，人們在談到洛伦茲群的時候更多都是指的這個  $SO(1, 3)$  群。

進一步，在(2.20)式中取  $\alpha = \beta = 0$ ，即可得

$$(\Lambda_0^0)^2 = 1 + \sum_{i=1,2,3} (\Lambda_i^0)^2 \geq 1 \Rightarrow \Lambda_0^0 \geq 1 \text{ or } \Lambda_0^0 \leq -1. \quad (2.23)$$

从而根据 $\det(\Lambda)$ 的正负以及 $\Lambda_0^0$ 的正负，我们可以将洛伦兹变换的集合分成四个子集。其中所谓的正洛伦兹变换要求满足下面条件

$$\det(\Lambda) = 1, \quad \Lambda_0^0 \geq 1. \quad (2.24)$$

容易验证，正洛伦兹变换的集合也构成一个群，称作正洛伦兹群，它是洛伦兹群的子群，通常记为 $SO^+(1, 3)$ 。

除了惯性参考系之间的洛伦兹变换之外，很显然，时空坐标的平移

$$x^\mu \rightarrow x'^\mu = x^\mu + a^\mu, \quad (2.25)$$

这也同样保持事件间的间隔不变。洛伦兹变换再加上时空平移就构成一个比洛伦兹群更大的群，称作庞加莱群。由于四维时空闵可夫斯基几何的 $ds^2$ 在庞加莱群变换下保持不变，所以它是闵可夫斯基时空的对称群。

### 2.1.3 四维闵可夫斯基时空的矢量和张量

上一小节说过，在不同的惯性参考系中，时空坐标按照下面的洛伦兹变换而变换，

$$dx'^\mu = \Lambda_\nu^\mu dx^\nu, \quad (2.26)$$

式中变换矩阵 $\Lambda$ 满足

$$\Lambda^T \eta \Lambda = \eta \Leftrightarrow \Lambda^{-1} = \eta^{-1} \Lambda^T \eta. \quad (2.27)$$

类比于四分量的 $dx^\mu$ ，假设一个任意的四分量量 $A^\mu = (A^0, \mathbf{A})$ 在参考系的变换下与 $dx^\mu$ 的变换规则相同，即满足

$$A'^\mu = \Lambda_\nu^\mu A^\nu, \quad (2.28)$$

则我们称 $A^\mu$ 为一个四维闵可夫斯基时空的矢量，简称四矢量，当然严格来讲 $A^\mu$ 是四矢量的分量形式。与时间间隔类似，我们可以定义四矢量的平方 $A^2$ 为

$$A^2 = \eta_{\mu\nu} A^\mu A^\nu = -(A^0)^2 + \mathbf{A}^2 = -(A^0)^2 + (A^1)^2 + (A^2)^2 + (A^3)^2. \quad (2.29)$$

很明显， $A^2$ 在洛伦兹变换下是不变的。假如 $A^2 < 0$ ，我们就称 $A^\mu$ 为一个类时矢量，假如 $A^2 = 0$ ，我们就称之为一个类光矢量或者零性矢量，假如 $A^2 > 0$ ，就称之为一个类空矢量。

我們也可以定義下指標的四分量  $A_\mu$  为，

$$A_\mu = \eta_{\mu\nu} A^\nu, \quad (2.30)$$

寫得更清楚一點就是

$$A_\mu = (A_0, A_1, A_2, A_3) = (-A^0, A^1, A^2, A^3) = (A_0, \mathbf{A}). \quad (2.31)$$

則  $A^2$  就可以寫成  $A^2 = A_\mu A^\mu$ ，而  $A^2$  在洛倫茲變換下的不變性則意味著

$$A'_\mu A'^\mu = A_\mu A^\mu. \quad (2.32)$$

注意到  $A^\mu$  在洛倫茲變換下按照(2.28)式變換，因此上式就意味著  $A_\mu$  必然按照下式變換

$$A'_\mu = (\Lambda^{-1})^\nu_\mu A_\nu. \quad (2.33)$$

在洛倫茲變換下按照這樣變換的量同樣叫做四矢量。不過為了區分上指標的四矢量和下指標的四矢量，有時候人們稱  $A^\mu$  為四矢量的逆變分量，而稱  $A_\mu$  為四矢量的協變分量。利用  $\eta_{\mu\nu}$  我們可以把上指標降下來，進而將逆變分量轉化為協變分量，反過來，我們也可以利用  $\eta^{\mu\nu}$  將下指標升上去，即

$$A^\mu = \eta^{\mu\nu} A_\nu. \quad (2.34)$$

假設記  $\partial_\mu = \frac{\partial}{\partial x^\mu}$ ，則不難明白全微分  $d = dx^\mu \partial_\mu$  是不依賴於坐標系的，由此即可以看出，偏導運算  $\partial_\mu$  在洛倫茲變換下和協變四矢量的變換規則相同，即按下式變換

$$\partial'_\mu = (\Lambda^{-1})^\nu_\mu \partial_\nu. \quad (2.35)$$

归纳一下即是，在洛伦兹变换下，四矢量的逆变分量和  $dx^\mu$  的变换规则相同，而协变分量则和  $\partial_\mu$  的变换规则相同。

很显然，任意一个逆变四矢量  $A^\mu$  和任意一个协变四矢量  $B_\mu$  都可以构成一个在洛伦兹变换下保持不变的量，这个量即是  $A^\mu B_\mu$ ，有时候也记作  $A \cdot B$ ，称作两个四矢量  $A$  和  $B$  的内积，有时候也称作矢量  $A$  和  $B$  的缩并。两个四矢量的内积(缩并)是洛伦兹不变的，称作一个四维标量，四维标量即是在洛伦兹变换下保持不变的量。

四維矢量是只有一個指標的量，我們當然可以進一步考察多個指標的量，比如  $B^{\mu\nu}$ ，如果這個量的每一個指標在洛倫茲變換下都按逆變矢量那樣變，即是說

$$B'^{\mu\nu} = \Lambda^\mu_\alpha \Lambda^\nu_\beta B^{\alpha\beta}, \quad (2.36)$$

我們就稱  $B^{\mu\nu}$  為一個 2 階逆變張量，或者記作  $(2, 0)$  張量， $(2, 0)$  代表它有 2 個上指標 0 個下指標。類似的，我們也可以考察  $(0, 2)$  張量，它即是兩個下指標，且在洛倫茲變換下按照下式變換的量，

$$B'_{\mu\nu} = (\Lambda^{-1})^\alpha_\mu (\Lambda^{-1})^\beta_\nu B_{\alpha\beta}. \quad (2.37)$$

進一步，也可以考察混合型張量，比如  $(1, 1)$  張量，它即是一個上指標一個下指標，且在洛倫茲變換下按照下式變換的量，

$$B'^\mu_\nu = \Lambda^\mu_\alpha (\Lambda^{-1})^\beta_\nu B^\alpha_\beta. \quad (2.38)$$

類似的概念可以很容易推廣到有  $p$  個上指標  $q$  個下指標的  $(p, q)$  張量。特別的， $(0, 0)$  張量就是四維標量， $(1, 0)$  張量就是四維逆變矢量，而  $(0, 1)$  張量則是四維協變矢量。

當然，完全類似於四維矢量情形，我們同樣可以用  $\eta_{\mu\nu}$  來將張量的上指標降下來，也可以用  $\eta^{\mu\nu}$  來將張量的下指標升上去。而且，對於一個  $(p, q)$  張量，我們可以讓它的某個上指標和某個下指標相同，從而默認對這個指標求和，結果就是一個  $(p - 1, q - 1)$  張量，這同樣也叫做張量的縮並。比方說，對於  $(1, 1)$  張量  $B^\mu_\nu$ ，我們可以考察  $B^\mu_\mu = B_0^0 + B_1^1 + B_2^2 + B_3^3$ ，注意它的上指標和下指標已經求和掉了，從而人們很容易驗證它是洛倫茲不變的，即是一個  $(0, 0)$  張量，或者說是一個四維標量。

另外，比方說對於  $(2, 0)$  張量  $B^{\mu\nu}$ ，我們可以進一步要求它的兩個指標對稱，即滿足  $B^{\mu\nu} = B^{\nu\mu}$ ，這就叫二階對稱張量。而如果我們要求兩個指標反對稱，即滿足  $B^{\mu\nu} = -B^{\nu\mu}$ ，那就叫二階反對稱張量。對於反對稱張量  $B^{\mu\nu}$ ，我們有  $B^{00} = B^{11} = B^{22} = B^{33} = 0$ ，這是因為比方說  $B^{00} = -B^{00}$ ，從而必有  $B^{00} = 0$ 。對於  $(0, p)$  張量  $C_{\mu_1\mu_2\dots\mu_p}$ ，如果它的任意兩個指標均反對稱，我們就稱之為  $p$  階反對稱張量。但是在四維時空中，必定有  $p \leq 4$ 。這是因為，在四維時空中，任何指標都只能取  $0, 1, 2, 3$ ，從而對於  $p > 4$  的情形， $C_{\mu_1\mu_2\dots\mu_p}$  的任意  $p$  個下指標中必有兩個取相同值，考慮到反對稱這就意味着  $C_{\mu_1\mu_2\dots\mu_p} = 0$ ，即高於 4 階的反對稱張量必定為零。進一步，由於  $p$  階反

對稱張量場  $p$  個指標必須全不相同，所以在四維時空中，它的獨立分量個數就是  $\frac{4!}{p!(4-p)!}$ 。

最後，四維張量的概念很容易推廣到場，如果一個量既是一個四維張量，同時還是一個場，那就叫做張量場，比如一個  $(0, 2)$  型二階張量場可以寫成  $B_{\mu\nu}(x)$ ，式中  $x$  表示時空點。 $B_{\mu\nu}(x)$  在洛倫茲變換下按照下式變

$$B_{\mu\nu}(x) \rightarrow B'_{\mu\nu}(x') = (\Lambda^{-1})^\alpha_\mu (\Lambda^{-1})^\beta_\nu B_{\alpha\beta}(x). \quad (2.39)$$

其它四維張量場的變換規則可以類似地推廣。特別的，對於標量場  $\Phi(x)$ ，我們有

$$\Phi(x) \rightarrow \Phi'(x') = \Phi(x). \quad (2.40)$$

## 2.2 狹義相對性原理與經典物理

### 2.2.1 狹義相對性原理與經典場論

現在我們可以將狹義相對性原理重新表述為，任何物理規律都應該在洛倫茲變換下保持不變。我們知道，經典場論的規律（也就是場方程）可以由最小作用量原理導出，因此這就意味着經典場論的作用量泛函必須在洛倫茲變換下保持不變！這就意味着經典場論的作用量泛函必須是洛倫茲標量。

另外，對於局域場論，作用量  $S$  总可以寫成拉格朗日密度  $\mathcal{L}$  的積分，即  $S = \int d^4x \mathcal{L}$ ，注意到由於  $\det(\Lambda) = 1$ ，因此體積元  $d^4x$  显然是洛倫茲不變的，因此  $S$  要是洛倫茲標量當且僅當拉格朗日密度  $\mathcal{L}$  為洛倫茲標量！

#### 標量場

進一步，假設我們考慮的是一个標量場論，場變量記為  $\phi$ ，則拉氏密度實際上是  $\phi$  和  $\partial_\mu \phi$  的函數（這裡  $\partial_\mu = \frac{\partial}{\partial x^\mu}$ ），記為  $\mathcal{L} = \mathcal{L}(\phi, \partial_\mu \phi)$ 。根據最小作用量原理，我們可以進行如下推導

$$\begin{aligned} \delta S[\phi(x)] &= \int d^4x \delta \mathcal{L}(\phi, \partial_\mu \phi) \\ &= \int d^4x \left[ \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \phi} \delta \phi + \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial (\partial_\mu \phi)} \delta (\partial_\mu \phi) \right] = \int d^4x \left[ \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \phi} \delta \phi + \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial (\partial_\mu \phi)} \partial_\mu (\delta \phi) \right] \\ &= \int d^4x \left[ \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \phi} - \partial_\mu \left( \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial (\partial_\mu \phi)} \right) \right] \delta \phi + \int d^4x \partial_\mu \left( \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial (\partial_\mu \phi)} \delta \phi \right). \end{aligned} \quad (2.41)$$

很显然，最后一行的第二项是全微分项，因此积分结果完全取决于边界项，为

$$\int d^4x \partial_\mu \left( \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial(\partial_\mu \phi)} \delta \phi \right) = \int dS_\mu \left( \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial(\partial_\mu \phi)} \delta \phi \right) |_\infty. \quad (2.42)$$

式中  $dS_\mu$  表示四维时空无穷远三维边界的体积元。总之，结果仅仅在四维时空的无穷远边界上有贡献。但是，最小作用量原理要求在时空的边界上场位形是固定的，从而  $\delta\phi = 0$ ，因此这一项的最终结果其实等于零。

从而即有

$$\delta S[\phi(x)] = \int d^4x \left[ \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \phi} - \partial_\mu \left( \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial(\partial_\mu \phi)} \right) \right] \delta \phi, \quad (2.43)$$

进一步应用最小作用量原理  $\delta S[\phi(x)] = 0$ ，即可得到场方程，

$$\frac{\delta S}{\delta \phi(x)} = \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \phi} - \partial_\mu \left( \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial(\partial_\mu \phi)} \right) = 0. \quad (2.44)$$

而  $\partial_\mu \phi$  能构造出来的最简单洛伦兹标量就是

$$\partial_\mu \phi \partial^\mu \phi = \eta^{\mu\nu} \partial_\mu \phi \partial_\nu \phi = -(\partial_t \phi)^2 + (\nabla \phi)^2. \quad (2.45)$$

要求动能项为正，并进一步通过将一个合适的常数吸收进场  $\phi$  的定义之中，我们总能将  $\partial_\mu \phi$  对拉氏密度最简单的贡献写作

$$-\frac{1}{2} \partial_\mu \phi \partial^\mu \phi. \quad (2.46)$$

另外，很显然， $\phi$  的任意函数  $-\mathcal{U}(\phi)$  都是洛伦兹标量，因此可以加到拉氏密度中去，进而就得到如下最简单的洛伦兹不变的拉氏密度

$$\mathcal{L} = -\frac{1}{2} \partial_\mu \phi \partial^\mu \phi - \mathcal{U}(\phi). \quad (2.47)$$

当然，洛伦兹不变性并不能完全决定拉氏密度，比如，读者很容易发现下面的拉氏密度同样洛伦兹不变，

$$\mathcal{L} = -\frac{1}{2} g(\phi) \partial_\mu \phi \partial^\mu \phi - \mathcal{U}(\phi), \quad (2.48)$$

式中  $g(\phi)$  为  $\phi$  的任意函数。这也是一种很常见的标量场模型，虽然人们对它的研究可能比上面那个更简单的模型略少。在这个模型中取  $g(\phi)$  为常数  $g_0$ ，然后再将  $\sqrt{g_0}$  吸收到  $\phi$  场的定义中去，就回到了上面那个更简单的模型。

读者可能会想为什么只用 $\phi$ 和 $\partial_\mu\phi$ 构造拉氏密度呢？为什么不考虑二阶导数( $\partial_\mu\partial_\nu\phi$ )，甚至更高阶导数呢？的确，考虑二阶导数也能轻易构造出洛伦兹不变的拉氏密度，比如

$$\mathcal{L} = -\frac{1}{2}\partial_\mu\phi\partial^\mu\phi + f(\phi)(\partial_\mu\partial_\nu\phi)(\partial^\mu\partial^\nu\phi). \quad (2.49)$$

但实际上，人们几乎不会研究这种场论模型，原因有两个：第一，这种场论模型用最小作用量原理导出的场方程是四阶微分方程，而我们通常要求物理系统的运动微分方程为二阶微分方程。第二，可以证明，这样含高阶导数的模型导出来的哈密顿量(也就是能量)没有下界，即没有最低能量，从而物理上是不允许的，这就是所谓的Ostrogradsky 不稳定性。

前面的标量场模型很容易推广，比如说，我们可以同时考察 $n$ 个标量场，记为 $\phi^a, a = 1, 2, \dots, n$ ，这时候很容易构造出如下拉氏密度，

$$\mathcal{L} = -g_{ab}(\phi)\partial_\mu\phi^a\partial^\mu\phi^b. \quad (2.50)$$

式中 $g_{ab}(\phi)$ 是 $\phi^a$ 的函数，实际上人们通常让它是场空间的黎曼度规。这样的场论模型就是所谓的非线性sigma模型。之所以没有在非线性sigma模型的拉氏密度中加上 $-\mathcal{U}(\phi)$ 这样的项，是因为我们还要求了场空间的微分同胚不变性， $\mathcal{U}(\phi)$ 这样的项会破坏这种不变性。

前面考察的标量场 $\phi$ 都是实数值的，我们当然也可以考察复数值的标量场，不过由于作用量和拉氏密度必须是实数值的，所以这时候需要同时考虑 $\phi$ 以及它的复共轭场 $\bar{\phi}$ 。很显然，这时候最简单的拉氏密度可以取下面的形式

$$\mathcal{L} = -\partial_\mu\bar{\phi}\partial^\mu\phi - \mathcal{U}(\bar{\phi}\phi). \quad (2.51)$$

很容易看出，除了洛伦兹不变性之外，这个拉氏密度还在下面变换下保持不变，

$$\phi \rightarrow e^{i\theta}\phi, \quad \bar{\phi} \rightarrow e^{-i\theta}\bar{\phi}. \quad (2.52)$$

式中 $\theta$ 为一个任意常数。

## 电磁场

以上只考虑了四维闵可夫斯基时空中的标量场论。四维矢量场甚至高阶张量场当然也能构造相应的拉氏密度，进而得到相应的经典场论。但这

时候为了得到真正有用的经典场论，往往需要在洛伦兹不变性之外进一步对系统加上更多的限制。比方说，对于电磁场四矢量  $A^\mu = (\phi, \mathbf{A})$ ，我们还要加上规范对称性，即要求物理可观测量和作用量在如下规范变换下保持不变

$$A_\mu \rightarrow A'_\mu = A_\mu + \partial_\mu \varepsilon(x). \quad (2.53)$$

式中  $\varepsilon(x)$  为任意函数。这时候系统的作用量  $S_g$  可以写成，

$$S_g = - \int d^4x \frac{1}{4} F_{\mu\nu} F^{\mu\nu}. \quad (2.54)$$

式中  $F_{\mu\nu}$  称作规范场强，它是一个二阶反对称张量场，定义为

$$F_{\mu\nu} = \partial_\mu A_\nu - \partial_\nu A_\mu. \quad (2.55)$$

很容易验证， $F_{\mu\nu}$  在规范变换下保持不变。

将上面这个作用量对  $A_\mu$  变分，可得

$$\begin{aligned} \delta S_g &= - \int d^4x \frac{1}{2} F^{\mu\nu} \delta F_{\mu\nu} = - \int d^4x F^{\mu\nu} \partial_\mu \delta A_\nu \\ &= \int d^4x \partial_\mu F^{\mu\nu} \delta A_\nu. \end{aligned} \quad (2.56)$$

为了得出上式最后一行的结果，我们需要分部积分，并丢弃边界项(因为假设无穷远边界上场的变分等于零)。

人们也可以将电磁场与电流四矢量  $J^\mu = (\rho, \mathbf{J})$  相耦合，即给电磁场作用量加上一项  $S_I$ ，它满足

$$\delta S_I = \int J^\mu \delta A_\mu. \quad (2.57)$$

相应的，根据最小作用量原理  $0 = \delta S = \delta S_g + \delta S_I$ ，即可得规范场  $A_\mu$  满足的运动微分方程，

$$-\partial_\mu F^{\mu\nu} = J^\nu. \quad (2.58)$$

另外，根据  $F_{\mu\nu}$  的定义(2.55)，很容易验证它还必然满足如下比安奇恒等式

$$\partial_\mu F_{\nu\rho} + \partial_\nu F_{\rho\mu} + \partial_\rho F_{\mu\nu} = 0. \quad (2.59)$$

(2.58)式和(2.59)式一起就构成麦克斯韦方程组的四维协变形式，更多的讨论可以参看我的《经典场论新讲》。

### 2.2.2 狹義相對性原理與經典力學

如果我們要考察的不是一個場論系統，而是一個粒子，那狹義相對性原理告訴我們，相對論粒子的作用量也得是洛倫茲變換不變的！唯一的和粒子坐標有關的這種不變量就是粒子的固有時 $d\tau$ 。所以，粒子的作用量必定正比於 $d\tau$ 沿着粒子運動路徑的積分。固有時具有時間量綱，而作用量的量綱為能量量綱乘以時間量綱，剛好粒子質量 $m$ 是能量量綱（由於 $E = mc^2$ ，而 $c = 1$ ），從而我們知道，相對論粒子的作用量必定可以寫成

$$S[x(\sigma)] = -m \int d\tau = -m \int d\sigma \sqrt{-\eta_{\mu\nu} \frac{dx^\mu}{d\sigma} \frac{dx^\nu}{d\sigma}}. \quad (2.60)$$

式中 $\sigma$ 為粒子世界線的參數，第一個式子的負號是為了使得作用量有極小值（因為固有時有極大值，直線的固有時最長）。

值得指出的是，上述作用量(2.60)顯然具有重參數不變性，即在 $\sigma \rightarrow \tilde{\sigma}(\sigma)$ 的參數變換下保持不變。這意味著我們可以在一定意義上任意選擇世界線參數 $\sigma$ 。最常見的選擇有兩種，第一種是，取 $\sigma = \tau$ ，即取固有時本身為路徑的參數。第二種選擇是取 $\sigma = x^0 = t$ ，即取通常的時間坐標為參數，這時候注意到

$$d\tau^2 = dt^2 - d\mathbf{x}^2 = dt^2(1 - \mathbf{v}^2). \quad (2.61)$$

式中 $\mathbf{v} = \frac{d\mathbf{x}}{dt}$ 是粒子的速度。從而就可以將作用量(2.60)寫成

$$S[\mathbf{x}(t)] = -m \int dt \sqrt{1 - \mathbf{v}^2}. \quad (2.62)$$

假設粒子的運動速度遠低於光速，即 $\mathbf{v} \ll 1$ ，那這時候就可以利用關於 $\mathbf{v}^2$ 的泰勒展開將相對論的作用量(2.62)近似成

$$S = -m \int dt + \int dt \frac{1}{2} m \mathbf{v}^2 + \dots \quad (2.63)$$

省略號表示 $\mathbf{v}^2$ 的高階項。很顯然，除了相差一個對變分沒有影響的常數項 $-m \int dt$ 之外，這個近似作用量正是非相對論的自由粒子的作用量！

為了導出相對論粒子在閔可夫斯基時空中的運動方程，我們記

$$L = \sqrt{-\eta_{\mu\nu} \frac{dx^\mu}{d\sigma} \frac{dx^\nu}{d\sigma}}, \quad (2.64)$$

因此當取固有時本身為世界線參數時，即  $\sigma = \tau$  時，我們有  $L = 1$ ，即

$$-\eta_{\mu\nu} \frac{dx^\mu}{d\tau} \frac{dx^\nu}{d\tau} = 1. \quad (2.65)$$

現在，我們可以把相對論粒子的作用量寫成  $S[x(\sigma)] = -m \int d\sigma L$ ，為了導出粒子的運動方程，我們需要計算變分  $\delta S[x(\sigma)] = -m \int d\sigma \delta L$ 。利用

$$\begin{aligned} L\delta L &= \frac{1}{2}\delta(L^2) = -\eta_{\mu\nu} \frac{dx^\mu}{d\sigma} \delta\left(\frac{dx^\nu}{d\sigma}\right) \\ &= -\eta_{\mu\nu} \frac{dx^\mu}{d\sigma} \frac{d(\delta x^\nu)}{d\sigma}. \end{aligned} \quad (2.66)$$

可以得到

$$\begin{aligned} \delta S[x(\sigma)] &= -m \int d\sigma \delta L = m \int d\sigma \frac{1}{L} \eta_{\mu\nu} \frac{dx^\mu}{d\sigma} \frac{d(\delta x^\nu)}{d\sigma} \\ &= m \int d\sigma \frac{d}{d\sigma} \left( \frac{1}{L} \eta_{\mu\nu} \frac{dx^\mu}{d\sigma} \delta x^\nu \right) - m \int d\sigma \frac{d}{d\sigma} \left( \frac{1}{L} \eta_{\mu\nu} \frac{dx^\mu}{d\sigma} \right) \delta x^\nu \\ &= -m \int d\sigma \frac{d}{d\sigma} \left( \frac{1}{L} \eta_{\mu\nu} \frac{dx^\mu}{d\sigma} \right) \delta x^\nu. \end{aligned} \quad (2.67)$$

式中最後一個等號是利用了路徑兩端是固定的（即在兩端  $\delta x^\nu = 0$ ），從而全微分項的積分結果為零。進而根據最小作用量原理  $\delta S[x(\sigma)] = 0$ ，就可以得到運動微分方程

$$\frac{\delta S}{\delta x^\nu(\sigma)} = -m \frac{d}{d\sigma} \left( \frac{1}{L} \eta_{\mu\nu} \frac{dx^\mu}{d\sigma} \right) = 0. \quad (2.68)$$

我們可以通過取  $\sigma = \tau$  來簡化這個運動方程，這時候  $L = 1$ ，從而即有

$$\frac{d^2 x^\mu}{d\tau^2} = 0. \quad (2.69)$$

(2.69)式就是自由的相對論性粒子在時空中的運動微分方程，這個方程的解顯然是

$$x^\mu(\tau) = u^\mu \tau + a^\mu, \quad (2.70)$$

式中  $u^\mu$  和  $a^\mu$  均是常矢量， $u^\mu$  當然就是粒子的四維速度，而且(2.65)式告訴我們

$$\eta_{\mu\nu} u^\mu u^\nu = -1. \quad (2.71)$$

也即是說，相對論性自由粒子在閔可夫斯基時空中是作勻速直線運動！也可以定義粒子的四維動量  $p^\mu$ ，為

$$p^\mu = mu^\mu = m \frac{dx^\mu}{d\tau}. \quad (2.72)$$

如果允許引入一個輔助性的力學變量  $e(\sigma)$ ，那我們還可以將作用量(2.60)寫成一個更加順眼的形式，

$$S[e(\sigma), x(\sigma)] = \frac{1}{2} \int d\sigma \left( e^{-1} \eta_{\mu\nu} \frac{dx^\mu}{d\sigma} \frac{dx^\nu}{d\sigma} - em^2 \right). \quad (2.73)$$

為了證明這個作用量與前面的(2.60)相等價，人們只要先對輔助力學變量  $e(\sigma)$  使用最小作用量原理即可，即先利用下式求出  $e(\sigma)$ ，再代入上面作用量中消去  $e(\sigma)$

$$\frac{\delta S}{\delta e(\sigma)} = 0. \quad (2.74)$$

特別的，(2.73)允許我們取  $m = 0$  的極限，從而就得到零質量粒子（比如光子）的經典作用量，為

$$S[e(\sigma), x(\sigma)] = \frac{1}{2} \int d\sigma \left( e^{-1} \eta_{\mu\nu} \frac{dx^\mu}{d\sigma} \frac{dx^\nu}{d\sigma} \right). \quad (2.75)$$

這是引入輔助變量  $e(\sigma)$  之後的一個意外好處，即允許我們用作用量原理統一描述有質量粒子和零質量的粒子。

上面所討論的只不過是一個自由的相對論粒子。而實際的相對論粒子會和諸如引力場或者電磁場這樣的基本力場發生相互作用，如何寫出一個包含了相互作用的作用量呢？我們以電荷為  $q$  的帶電粒子與電磁場的相互作用為例來說明這一點。要點依然是通過考慮對稱性，不過，這時候我們要考慮的是電磁場的規範對稱性。

仔細思考以後我們可能會發現下面這項

$$+q \int_a^b A_\mu dx^\mu. \quad (2.76)$$

它就是電磁勢沿着帶電粒子世界線的積分，式中我們假設這條世界線起於  $a$  點終止於  $b$  點。這項顯然是洛倫茲不變的，那它規範不變嗎？很明顯不是，因為在規範變換(2.53)的作用下，它會變為

$$q \int_a^b A_\mu dx^\mu \rightarrow q \int_a^b A_\mu dx^\mu + q \int_a^b d\varepsilon \quad (2.77)$$

但是，我们发现多出来的部分是一个全微分，它完全取决于路径的两个端点，即

$$q \int_a^b d\varepsilon = q(\varepsilon(b) - \varepsilon(a)). \quad (2.78)$$

而我们早就知道，在使用最小作用量原理时，路径的两个端点是固定不变的，因此规范变换下多出来的这一项对变分完全没有贡献。即是说，虽然给作用量加上的这一项(2.76)不是规范不变的，但是，由它导出来的运动微分方程却是规范不变的！所以，(2.76)这一项实际上符合要求！

因此，我们可以写出相对论性带电粒子完整的作用量，为

$$S[x(\sigma)] = -m \int d\sigma \sqrt{-\eta_{\mu\nu} \frac{dx^\mu}{d\sigma} \frac{dx^\nu}{d\sigma}} + q \int d\sigma A_\mu \frac{dx^\mu}{d\sigma}. \quad (2.79)$$

如果将参数 $\sigma$ 取成坐标时 $t$ ，并考虑 $\mathbf{v} \ll 1$ 的非相对论极限，那上式就可以近似成

$$S[\mathbf{x}(t)] = -m \int dt + \int dt \left[ \frac{1}{2} m \mathbf{v}^2 - q\phi + q\mathbf{A} \cdot \mathbf{v} \right] + \dots \quad (2.80)$$

将作用量(2.79)对规范势 $A_\mu$ 变分(为了避免混淆，下面将带电粒子在时空中的位置坐标改记为 $x_e^\mu(\sigma)$ )，即可得到

$$\begin{aligned} \delta S &= q \int d\sigma \frac{dx_e^\mu}{d\sigma} \delta A_\mu \\ &= \int d^4x \left[ q \int d\sigma \frac{dx_e^\mu}{d\sigma} \delta^4(x - x_e(\sigma)) \right] \delta A_\mu. \end{aligned} \quad (2.81)$$

将这个式子与标准的电流四矢量 $J^\mu$ 与规范势的耦合 $\delta S = \int d^4x J^\mu \delta A_\mu$ 进行比较，即可得到此带电粒子系统的电流四矢量，为

$$J^\mu(x) = q \int d\sigma \frac{dx_e^\mu}{d\sigma} \delta^4(x - x_e(\sigma)). \quad (2.82)$$

为了看清楚(2.82)式的物理意义，我们取世界线参数 $\sigma = x_e^0$ ，并做出(2.82)式中的积分，则有

$$\begin{aligned} \rho &= q\delta^3(\mathbf{x} - \mathbf{x}_e(t)) \\ \mathbf{J} &= q\mathbf{v}_e \delta^3(\mathbf{x} - \mathbf{x}_e(t)). \end{aligned} \quad (2.83)$$

很显然，结果正符合我们对电荷密度以及电流密度表达式的预期。

## 2.3 时空对称性与能量动量张量

这一节我们将引入物质系统的一个特征性物理量，即所谓的能量-动量张量。根据著名的诺特定理，任何一个连续的对称性都必然有一个相应的守恒流四矢量，能量-动量张量就是与时空平移对称性相对应的守恒流，由于时空平移本身是一个四维矢量，所以它对应的守恒流就是一个二阶张量。

### 2.3.1 场论系统的能量-动量张量

#### 标量场

为了简单起见，我们首先讲述标量场系统的能量-动量张量。

假设有一个标量场 $\phi(x)$ ，其拉格朗日密度可以写成 $\mathcal{L}(\phi, \partial_\mu \phi)$ ，特别的，这个拉格朗日密度不显含时空坐标 $x$ 。现在，假定将整个场论系统进行一个时空平移，使得 $x$ 点的场平移到 $x'$ 点，

$$x^\mu \rightarrow x'^\mu = x^\mu + a^\mu, \quad (2.84)$$

其中 $a^\mu$ 为某常数四矢量。记平移之后的场为 $\phi'(x)$ ，很显然 $\phi'$ 在 $x'$ 点的场值来自于平移之前 $\phi$ 在 $x$ 点的场值，即

$$\phi'(x') = \phi(x). \quad (2.85)$$

很容易验证作用量 $S[\phi] = \int d^4x \mathcal{L}(\phi, \partial_\mu \phi)$ 在此平移之下保持不变，具体验证过程如下

$$\begin{aligned} S[\phi'] &= \int d^4x \mathcal{L}(\phi'(x), \partial_\mu \phi'(x)) \\ &= \int d^4x' \mathcal{L}(\phi'(x'), \partial'_\mu \phi'(x')) = \int d^4x' \mathcal{L}(\phi(x), \partial'_\mu \phi(x)) \\ &= \int d^4x \mathcal{L}(\phi(x), \partial_\mu \phi(x)) = S[\phi] \end{aligned} \quad (2.86)$$

式中第二个等号只是将 $x$ 变量重写成了 $x'$ ，倒数第二个等号是用了 $d^4x' = d^4x$ 以及 $\partial'_\mu = \partial_\mu$ 。

为了通过诺特定理引入相应的守恒流，下面考察无穷小时空平移，即  
将 $a^\mu$ 取成无穷小量 $\epsilon^\mu$ 。进一步，我们使用一个关键技巧，即将 $\epsilon^\mu$ 变成依赖于时空坐标 $x$ 的无穷小量 $\epsilon^\mu(x)$ ，即考察如下无穷小时空平移

$$x^\mu \rightarrow x'^\mu = x^\mu + \epsilon^\mu(x). \quad (2.87)$$

當然我們依然有

$$\phi'(x') = \phi(x). \quad (2.88)$$

但是，在這種依賴於時空點  $x$  的局域平移之下，作用量當然無法保持不變，因為這種局域平移根本不是系統的對稱性。

很顯然，在一階近似上有

$$\frac{\partial x'^\mu}{\partial x^\nu} = \delta_\nu^\mu + \partial_\nu \epsilon^\mu, \quad \frac{\partial x^\nu}{\partial x'^\mu} = \delta_\mu^\nu - \partial_\mu \epsilon^\nu. \quad (2.89)$$

另外，記坐標變換的雅可比行列式為  $|\frac{\partial x'}{\partial x}|$ ，利用矩陣恒等式  $\det(A) = e^{\text{Tr}(\ln A)}$ ，易得在一階近似上有

$$|\frac{\partial x'}{\partial x}| = 1 + \partial_\mu \epsilon^\mu(x). \quad (2.90)$$

下面我們來計算在局域平移(2.87)之前和之後，系統作用量的改變量。平移以後的作用量  $S[\phi'(x)]$  為

$$\begin{aligned} S[\phi'(x)] &= \int d^4x \mathcal{L}(\phi'(x), \partial_\nu \phi'(x)) \\ &= \int d^4x' \mathcal{L}(\phi'(x'), \partial'_\mu \phi'(x')) = \int d^4x' \mathcal{L}(\phi(x), \partial'_\mu \phi(x)) \\ &= \int d^4x \left| \frac{\partial x'}{\partial x} \right| \mathcal{L}(\phi(x), \frac{\partial x^\nu}{\partial x'^\mu} \partial_\nu \phi(x)) \\ &= \int d^4x (1 + \partial_\mu \epsilon^\mu(x)) \mathcal{L}(\phi(x), \partial_\mu \phi(x) - \partial_\mu \epsilon^\nu \partial_\nu \phi(x)) \\ &= \int d^4x \left[ - \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial (\partial_\mu \phi)} \partial_\nu \phi(x) + \delta_\nu^\mu \mathcal{L}(\phi(x), \partial_\mu \phi(x)) \right] \partial_\mu \epsilon^\nu \\ &\quad + \int d^4x \mathcal{L}(\phi(x), \partial_\nu \phi(x)). \end{aligned} \quad (2.91)$$

由上面的推導易知，變換前後作用量的改變量為

$$\begin{aligned} \delta S &= S[\phi'(x)] - S[\phi(x)] \\ &= - \int d^4x \left[ \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial (\partial_\mu \phi)} \partial_\nu \phi(x) - \delta_\nu^\mu \mathcal{L} \right] \partial_\mu \epsilon^\nu \\ &= \int d^4x T^\mu_\nu \partial_\mu \epsilon^\nu = \int d^4x T_{\mu\nu} \partial^\mu \epsilon^\nu. \end{aligned} \quad (2.92)$$

式中

$$T^{\mu\nu} = - \left[ \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial(\partial_\mu \phi)} \partial^\nu \phi(x) - \eta^{\mu\nu} \mathcal{L} \right]. \quad (2.93)$$

注意(2.92)式，当 $\epsilon^\nu$ 是一个不依赖于时空点的整体无穷小平移时，即有 $\delta S = 0$ ，这当然是因为这种整体时空平移是系统的对称性。正因为如此，不仅对于标量场系统可以找到这样一个 $T^{\mu\nu}$ ，实际上对闵可夫斯基时空的任何物质系统都能找到一个类似的 $T^{\mu\nu}$ ，因为任何物质系统的作用量在局部平移(2.87)前后的改变量都必定能写成如下形式

$$\delta S = \int d^4x T_{\mu\nu} \partial^\mu \epsilon^\nu. \quad (2.94)$$

而这又是因为，当将 $\epsilon^\nu$ 取成常矢量(即考察无穷小整体时空平移时)时，由于时空平移对称性，必有 $\delta S = 0$ ，所以在局部化平移情形， $\delta S$ 只能依赖于 $\epsilon^\nu$ 的偏导 $\partial^\mu \epsilon^\nu$ ，从而 $\delta S$ 必定能写成(2.94)式的形式！

下面进一步假定 $\epsilon^\nu(x)$ 在时空的无穷远边界上都趋于零。另外，上面的(2.94)式对于任意场位形都成立，下面我们考察真实的满足场运动微分方程的场位形，那这时候由于这些场位形满足最小作用量原理，当然就有 $\delta S = 0$ 对于任意的在时空无穷远处趋于零的场变分都成立，那当然也对局部时空平移(2.87)引起的场改变成立。即是说，对于真实场位形，必有

$$0 = \delta S = \int d^4x T_{\mu\nu} \partial^\mu \epsilon^\nu. \quad (2.95)$$

将上式分部积分，即有

$$0 = \int d^4x T_{\mu\nu} \partial^\mu \epsilon^\nu = - \int d^4x \partial^\mu T_{\mu\nu} \epsilon^\nu(x). \quad (2.96)$$

由于 $\epsilon^\nu(x)$ 为任意无穷小函数，从而即有

$$\partial^\mu T_{\mu\nu} = 0. \quad (2.97)$$

即是说， $T_{\mu\nu}$ 就是与时空平移对称性相应的守恒流！特别的，如果取 $\epsilon^\mu = \epsilon \delta^{\mu 0}$ ，即假设考察的是时间平移，那相应的守恒流 $T^{\mu 0}$ 当然就是能量流四矢量，换言之， $T^{00}$ 必定为能量密度， $T^{i0}(i = 1, 2, 3)$ 为能量流密度。而如果取 $\epsilon^\mu = \epsilon \delta^{\mu j}$ 为空间平移，那相应的守恒流 $T^{\mu j}$ 当然就是动量流四矢量，即是说 $T^{0j}$ 必为动量密度，而 $T^{ij}$ 为动量流密度。将所有这些合起来，我们就

稱  $T_{\mu\nu}$  為能量動量張量！上面的討論也說明，閔可夫斯基時空的任何物質系統都存在這麼一個守恒的能量動量張量。

比如，假設我們考慮  $\mathcal{L} = -\frac{1}{2}\partial_\mu\phi\partial^\mu\phi - \mathcal{U}(\phi)$  的場論模型，則容易算得，

$$\begin{aligned} T^{\mu\nu} &= \partial^\mu\phi\partial^\nu\phi + \eta^{\mu\nu}\mathcal{L} \\ &= \partial^\mu\phi\partial^\nu\phi - \frac{1}{2}\eta^{\mu\nu}\partial_\rho\phi\partial^\rho\phi - \eta^{\mu\nu}\mathcal{U}(\phi). \end{aligned} \quad (2.98)$$

很明顯，這個  $T^{\mu\nu}$  的兩個指標是對稱的。實際上，可以證明，對於任何洛倫茲不變的標量場論，其  $T^{\mu\nu}$  都必定是對稱張量。但是當我們的考察範圍超出標量場論時，其按照上面類似的方法求出來的  $T^{\mu\nu}$  就不一定為對稱張量了，比方說對於矢量場，它的  $T^{\mu\nu}$  就不是對稱張量。不過， $T^{\mu\nu}$  的流守恒方程  $\partial_\mu T^{\mu\nu} = 0$  告訴我們， $T^{\mu\nu}$  的定義不是唯一的，實際上人們很容易看出，對於任何  $X^{\rho\mu\nu}$ ，只要  $X^{\rho\mu\nu} = -X^{\mu\rho\nu}$ ，則  $T^{\mu\nu} + \partial_\rho X^{\rho\mu\nu}$  同樣滿足流守恒方程，因此可以定義為新的能動量張量。從而只要我們適當地選取  $X^{\rho\mu\nu}$ ，我們總可以讓重新定義以後的能動量張量為一個對稱張量。實際上，馬上我們就會給出一個找到這樣一個對稱能量動量張量的巧妙辦法。

### 洛倫茲對稱性

我們考察的經典場論都是具有洛倫茲不變性的場論，即拉格朗日密度為洛倫茲標量的理論，具體來說即是拉氏密度在如下坐標變換下保持不變的理論，

$$x^\mu \rightarrow x'^\mu = \Lambda^\mu_\nu x^\nu, \quad (2.99)$$

$\Lambda^\mu_\nu$  就是所謂的洛倫茲變換。那麼，洛倫茲變換對應的守恒流是什麼呢？

為此我們需要考察無窮小洛倫茲變換，即取

$$\Lambda^\mu_\nu = \delta^\mu_\nu + \epsilon^\mu_\nu, \quad (2.100)$$

式中  $\epsilon^\mu_\nu$  為無窮小量。很顯然，無窮小洛倫茲變換由於可以和恒等變換連續過渡，從而必定是正洛倫茲變換，即滿足<sup>1</sup>

$$\det(\Lambda) = 1 \Rightarrow \epsilon^\mu_\mu = 0. \quad (2.101)$$

進一步，利用洛倫茲變換的定義  $\eta_{\mu\nu}\Lambda^\mu_\alpha\Lambda^\nu_\beta = \eta_{\alpha\beta}$ ，易得

$$\eta_{\mu\nu}(\delta^\mu_\alpha + \epsilon^\mu_\alpha)(\delta^\nu_\beta + \epsilon^\nu_\beta) = \eta_{\alpha\beta} \Rightarrow \epsilon_{\alpha\beta} + \epsilon_{\beta\alpha} = 0. \quad (2.102)$$

---

<sup>1</sup>利用矩陣恒等式  $\det(A) = e^{\text{Tr}(\ln A)}$ .

即  $\epsilon^{\mu\nu}$  是一個二階反對稱張量。

注意到無窮小洛倫茲變換為  $x^\mu \rightarrow x'^\mu = x^\mu + \epsilon_\nu^\mu x^\nu$ 。為了利用諾特定理，我們使用關鍵技巧，即將無窮小參數  $\epsilon_\nu^\mu$  變成依賴於時空坐标的  $\epsilon_\nu^\mu(x)$ ，進而考察如下無窮小局域時空坐標變換，

$$x^\mu \rightarrow x'^\mu = x^\mu + \epsilon^\mu(x), \quad \text{這裡 } \epsilon^\mu(x) = \epsilon_\nu^\mu(x)x^\nu. \quad (2.103)$$

則完全類似於前面對(2.94)式的論證，可知在此時空變換之下作用量的改變量必定可以寫成

$$\begin{aligned} \delta S &= \int d^4x T^\mu_\nu \partial_\mu \epsilon^\nu(x) \\ &= \int d^4x T^\mu_\nu (\epsilon_\mu^\nu + x^\rho \partial_\mu \epsilon_\rho^\nu). \end{aligned} \quad (2.104)$$

(注意，對於比方說矢量場，它的各指標分量也要按照無窮小局域洛倫茲變換  $\Lambda_\nu^\mu(x) = \delta_\nu^\mu + \epsilon_\nu^\mu(x)$  的規則變，這是不同於前面時空平移情形的。在時空平移情形，矢量場的分量指標並不變換。因此上式中的  $T_{\mu\nu}$  一般不同於前面按照時空平移直接求出來的  $T_{\mu\nu}$ 。) 注意到  $\epsilon_{\mu\nu}$  關於指標反對稱，從而有

$$\begin{aligned} \delta S &= \frac{1}{2} \int d^4x [(T^{\mu\nu} - T^{\nu\mu})\epsilon_{\nu\mu} + (x^\rho T^{\mu\nu} - x^\nu T^{\mu\rho})\partial_\mu \epsilon_{\nu\rho}] \\ &= -\frac{1}{2} \int d^4x [(T^{\mu\nu} - T^{\nu\mu})\epsilon_{\mu\nu}] - \frac{1}{2} \int d^4x [(x^\mu T^{\rho\nu} - x^\nu T^{\rho\mu})\partial_\rho \epsilon_{\mu\nu}]. \end{aligned} \quad (2.105)$$

如果我們將  $\epsilon_{\mu\nu}$  取回常數，則  $\partial_\rho \epsilon_{\mu\nu} = 0$ ，從而上式最後一行只剩下前面那項，但是洛倫茲不變性告訴我們，當  $\epsilon_{\mu\nu}$  為常數時作用量應該不變，即這時候必有  $\delta S = 0$ ，由此可知

$$T^{\mu\nu} - T^{\nu\mu} = 0, \quad (2.106)$$

即這樣求出來的能量動量張量必定是對稱張量！這就是我們給出的如何尋找對稱能量動量張量的方法。

在(2.105)式中代入  $T^{\mu\nu} = T^{\nu\mu}$ ，即有

$$\delta S = -\frac{1}{2} \int d^4x [(x^\mu T^{\rho\nu} - x^\nu T^{\rho\mu})\partial_\rho \epsilon_{\mu\nu}]. \quad (2.107)$$

完全類似於前面導出能量動量張量守恒的討論，這個結果意味著  $M^{\rho\mu\nu} = x^\mu T^{\rho\nu} - x^\nu T^{\rho\mu}$  為守恒流，滿足守恒方程

$$\partial_\rho M^{\rho\mu\nu} = 0. \quad (2.108)$$

综合关于无穷小局域时空平移和无穷小局域洛伦兹变换的结果，可知，在如下无穷小局域时空变换之下

$$x^\mu \rightarrow x'^\mu = x^\mu + \epsilon^\mu(x), \quad (2.109)$$

任何物质系统作用量的改变量必定可以写成

$$\delta S = \int d^4x T^{\mu\nu} \partial_\mu \epsilon_\nu(x) = \frac{1}{2} \int d^4x T^{\mu\nu} (\partial_\mu \epsilon_\nu + \partial_\nu \epsilon_\mu). \quad (2.110)$$

其中我们利用了  $T^{\mu\nu}$  是一个对称张量。这个式子是一个很关键的式子，在后面的章节中有大用。

### 电磁场

下面我们来考察一个自由电磁场的能量-动量张量。所谓的自由电磁场就是不与其它任何东西耦合，单独只由拉氏密度  $\mathcal{L} = -\frac{1}{4}F_{\mu\nu}F^{\mu\nu}$  描述的无源电磁场。当然，我们可以按照前面讨论无穷小局域洛伦兹变换中给出的办法直接找出对称的能量-动量张量。但更快的方法实际上是下面的办法。

我们已经知道标量场能动量张量的公式，为了得到电磁场的能动量张量，我们将  $A_\mu (\mu = 0, 1, 2, 3)$  的每一个分量看成一个实标量场，从而容易给出电磁场能动量张量的公式

$$T^{\mu\nu} = - \left[ \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial(\partial_\mu A^\rho)} \partial^\nu A^\rho - \eta^{\mu\nu} \mathcal{L} \right]. \quad (2.111)$$

代入自由电磁场的拉氏密度可以得到，

$$T^{\mu\nu} = F^\mu_\rho \partial^\nu A^\rho - \frac{1}{4} \eta^{\mu\nu} F_{\rho\sigma} F^{\rho\sigma}. \quad (2.112)$$

很显然，这个能动量张量不是一个对称张量，而更为严重的问题是，它不是规范不变的！而作为物理可观测量，能动量张量必须规范不变！好在，正如前面所说的，我们可以通过给它加上一个合适的  $\partial_\rho X^{\rho\mu\nu}$  来重新定义能动量张量，使它成为一个对称张量。具体来说，我们可以给上述能动量张量加上  $\partial^\rho (-F^\mu_\rho A^\nu) = -F^\mu_\rho \partial^\rho A^\nu$ （注意到对于自由电磁场，电流四矢量等于零，从而方程(2.58)变成  $\partial^\rho F^\mu_\rho = 0$ ），很显然，加上这一项修正以后，电磁场的能动量张量就变成了如下对称张量

$$T^{\mu\nu} = F^\mu_\rho F^{\nu\rho} - \frac{1}{4} \eta^{\mu\nu} F_{\rho\sigma} F^{\rho\sigma}. \quad (2.113)$$

这才是一个真正规范不变的量。这个能动量张量有一个重要的特征，即

$$T^\mu_\mu = 0. \quad (2.114)$$

### 2.3.2 多粒子系统的能量动量张量

考虑多个相对论性自由粒子所构成的系统，我们以 $n = 1, 2, \dots, N$ 来标记不同的粒子。根据本章前面的知识可以知道，这个系统的作用量可以写成

$$S[x(\sigma)] = - \sum_n m_n \int d\tau_n = - \sum_n m_n \int d\sigma_n \sqrt{-\eta_{\mu\nu} \frac{dx_n^\mu}{d\sigma_n} \frac{dx_n^\nu}{d\sigma_n}}. \quad (2.115)$$

式中 $x_n^\mu$ 为粒子 $n$ 的时空坐标， $m_n$ 为它的质量， $\tau_n$ 为它的固有时， $\sigma_n$ 为它的世界线参数。由于上式在 $\sigma_n \rightarrow \tilde{\sigma}_n(\sigma_n)$ 的重参数化之下保持不变，所以 $\sigma_n$ 的选择有很大的任意性，特别的，我们可以将 $\sigma_n$ 选作固有时 $\tau_n$ 。

不妨以固有时参数(即 $\sigma_n = \tau_n$ )下的粒子作用量来进一步讨论。作用量(2.115)显然具有 $x_n^\mu \rightarrow x_n'^\mu = x_n^\mu + a^\mu$ ( $a^\mu$ 为常矢量)的时空坐标平移不变性。为了考察这一时空平移对称性所对应的能动量张量，我们考虑如下局域化的无穷小时空坐标变换

$$x_n^\mu \rightarrow x_n'^\mu = x_n^\mu + \epsilon^\mu(x_n) \Leftrightarrow \delta x_n^\mu = \epsilon^\mu(x_n). \quad (2.116)$$

(从而 $\delta(dx_n^\mu) = d(\delta x_n^\mu) = \frac{\partial \epsilon^\mu}{\partial x_n^\nu} dx_n^\nu$ ) 注意到

$$\begin{aligned} \delta S &= - \sum_n m_n \int \delta(d\tau_n) = - \sum_n m_n \int \frac{1}{2} \frac{\delta(d\tau_n^2)}{d\tau_n} \\ &= \sum_n m_n \int \frac{1}{2} \delta(\eta_{\mu\nu} dx_n^\mu dx_n^\nu) / d\tau_n \\ &= \sum_n m_n \int \frac{dx_n^\mu}{d\tau_n} \eta_{\mu\nu} \delta(dx_n^\nu) \\ &= \sum_n m_n \int \frac{dx_n^\mu}{d\tau_n} \eta_{\mu\nu} d(\delta x_n^\nu). \end{aligned} \quad (2.117)$$

可得在上面的局域时空坐标变换下，作用量的改变量为

$$\begin{aligned} \delta S &= \sum_n m_n \int \frac{dx_n^\mu}{d\tau_n} \eta_{\mu\nu} d(\delta x_n^\nu) \\ &= \sum_n m_n \int \left( \frac{dx_n^\mu}{d\tau_n} \right) \frac{\partial \epsilon_\mu}{\partial x_n^\nu} dx_n^\nu \\ &= \sum_n m_n \int d\tau_n \left( \frac{dx_n^\mu}{d\tau_n} \frac{dx_n^\nu}{d\tau_n} \right) \frac{\partial \epsilon_\mu}{\partial x_n^\nu}. \end{aligned} \quad (2.118)$$

通过引入四维时空 $\delta^4(x - x_n(\tau_n)) = \prod_{\mu=0}^3 \delta(x^\mu - x_n^\mu(\tau_n))$ , 可以进一步将上面结果写成

$$\begin{aligned}\delta S &= \sum_n m_n \int d\tau_n \left( \frac{dx_n^\mu}{d\tau_n} \frac{dx_n^\nu}{d\tau_n} \right) \frac{\partial \epsilon_\mu}{\partial x_n^\nu} \\ &= \int d^4x \left[ \sum_n m_n \int d\tau_n \left( \frac{dx_n^\mu}{d\tau_n} \frac{dx_n^\nu}{d\tau_n} \right) \delta^4(x - x_n(\tau_n)) \right] \partial_\nu \epsilon_\mu(x).\end{aligned}\quad (2.119)$$

完全类似于前面关于标量场能量-动量张量的讨论, 可知, 与时空平移对称性对应的能动量张量为

$$T^{\mu\nu}(x) = \sum_n m_n \int d\tau_n \left( \frac{dx_n^\mu}{d\tau_n} \frac{dx_n^\nu}{d\tau_n} \right) \delta^4(x - x_n(\tau_n)).\quad (2.120)$$

显然, 这个能动量张量是一个对称张量。

为了看清楚上述能动量张量的意义, 我们将它重写成,

$$T^{\mu\nu} = \sum_n m_n \int d\sigma_n \left( \frac{dx_n^\mu}{d\sigma_n} \frac{dx_n^\nu}{d\tau_n} \right) \delta^4(x - x_n(\sigma_n)).\quad (2.121)$$

然后取世界线参数 $\sigma_n = x_n^0$ , 则当我们做完对 $\sigma_n$ 的积分后, 即有能动量密度

$$T^{0\mu} = \sum_n m_n \left( \frac{dx_n^\mu}{d\tau_n} \right) \delta^3(\mathbf{x} - \mathbf{x}_n(t)) = \sum_n p_n^\mu \delta^3(\mathbf{x} - \mathbf{x}_n(t)).\quad (2.122)$$

类似的, 在取 $\sigma_n = x_n^0$ 并做完对 $\sigma_n$ 的积分以后, 也有流密度

$$\begin{aligned}T^{i\mu} &= \sum_n m_n \left( \frac{dx_n^\mu}{d\tau_n} \frac{dx_n^i}{dt} \right) \delta^3(\mathbf{x} - \mathbf{x}_n(t)) \\ &= \sum_n p_n^\mu v_n^i \delta^3(\mathbf{x} - \mathbf{x}_n(t)).\end{aligned}\quad (2.123)$$

综合(2.122)式和(2.123)式, 可知粒子系统的能动量张量可以表达成

$$T^{\mu\nu} = \left[ \sum_n \frac{p_n^\mu p_n^\nu}{p_n^0} \delta^3(\mathbf{x} - \mathbf{x}_n(t)) \right].\quad (2.124)$$