

Dirac 广义相对论 归纳

参宿四星云

2023 年 2 月 13 日

此归纳是 Dirac *General Theory of Relativity* 的知识点集萃，我把本书的 35 个章节大致分为了 4 个 section（其实有点杂乱），每部分都梗概性地写出了一些定义和重要结论，还有我的一些理解（这个到后面就很少了，因为我理解起来有些困难，欢迎大家来补充）。学习一门课时整理一遍笔记是我的习惯。我在看本书的时候并没有硬性记忆任何定义，而是尝试从各种角度理解它们，当然我水平有限，有些概念理解得不好。本书没有习题，我也懒得找习题，那就更要整理一下作者的思路了。我想做漂亮的、让我有重温的欲望的笔记，我当然就喜欢用 L^AT_EX 了。我并不确定这些知识点在我将来的学习和研究中，何时能用上。用得上的时候，本归纳可以当公式小册子，即查即用；用不上的时候，那也随便，偶尔想起来就翻一翻，没想起来你就吃灰吧……不过应该是用得上的。

前置知识

必须了解： 多元微积分、线性代数

非常有助： 高中物理、数理方程、理论力学（拉格朗日力学）、变分法基础

也许有助： 微分几何（矢量分析、张量分析）、电动力学、狭义相对论、场论

§1 弯曲空间

1.1 度规与坐标系

协变矢量有一个下标，逆变矢量有一个上标。二者转换关系如下：

$$A_\mu = g_{\mu\nu} A^\nu \quad (1a)$$

$$A^\nu = g^{\mu\nu} A_\mu \quad (1b)$$

其中度规（基本张量，fundamental tensors） $g_{\mu\nu} = g_{\nu\mu}$ ， $g^{\mu\nu} = g^{\nu\mu}$ 为二阶对称张量，一般的空间中， $g_{\mu\nu}$ 是逐点改变的，是场量。（任意场量，包括标量场量，都可看作一组坐标系的函数）

有重要性质：

$$g_{\mu\nu}g^{\nu\rho} = g_{\mu}^{\rho} \quad (2)$$

(其中 g_{μ}^{ρ} 即为 Levi-Civita 记号 δ_{μ}^{ρ})

对于不同的坐标系 $\{x^{\mu}\}$ 与 $\{x^{\mu'}\}$ ，Jacobian (雅克比行列式) 可记为：

$$\frac{\partial x^{\mu'}}{\partial x^{\nu}} = x^{\mu'}_{,\nu} \quad (3)$$

(注：指标不同并不代表坐标系不同，指标是否有撇才代表坐标系不同) 逆变矢量的坐标变换规则为：(协变矢量类似)

$$A^{\mu'} = x^{\mu'}_{,\nu} A^{\nu} \quad (4)$$

对于任何张量，都可以使用 **Jacobian** 替换指标的坐标系，这可用于张量的判定。对于一阶张量（矢量）的坐标变换，如果变过去再变回来，就相当于没有变化，那么有：

$$x^{\lambda}_{,\mu'} x^{\mu'}_{,\nu} = g^{\lambda}_{\nu} \quad (5)$$

Property:

$$g^{\alpha\beta}_{,\sigma} = -g^{\alpha\mu} g^{\beta\nu} g_{\mu\nu,\sigma} \quad (6a)$$

$$\delta g^{\alpha\beta} = -g^{\alpha\mu} g^{\beta\nu} \delta g_{\mu\nu} \quad (6b)$$

$$g_{,\sigma} = g g^{\mu\nu} g_{\mu\nu,\sigma} \quad (6c)$$

$$\delta g = g g^{\mu\nu} \delta g_{\mu\nu} \quad (6d)$$

闵氏度规 $g_{\mu\nu}$ 的矩阵形式为：

$$g_{\mu\nu} = \text{diag}(+1, -1, -1, -1) \quad (7)$$

(高显经典力学中定义的闵氏度规 $\eta_{\mu\nu}$ 调换了上式的 -1 与 $+1$)

1.2 Christoffel symbols

elements of distance

$$ds^2 = g_{\mu\nu} dx^{\mu} dx^{\nu} \begin{cases} > 0, & \text{timelike interval} \\ < 0, & \text{spacelike interval} \end{cases} \quad (8)$$

Christoffel symbols (sym between the last two/two lower suffixes, nontensors)

$$\text{of the first kind} \quad \Gamma_{\mu\nu\sigma} = \frac{1}{2} (g_{\mu\nu,\sigma} + g_{\mu\sigma,\nu} - g_{\nu\sigma,\mu}) \quad (9a)$$

$$\text{of the second kind} \quad \Gamma^{\mu}_{\nu\sigma} = g^{\mu\lambda} \Gamma_{\lambda\nu\sigma} \quad (9b)$$

properties

$$\Gamma_{\mu\nu\sigma} + \Gamma_{\nu\mu\sigma} = g_{\mu\nu,\sigma} \quad (10a)$$

$$\Gamma^{\mu}_{\nu\mu} = \frac{1}{2} g^{\alpha\beta} g_{\alpha\beta,\nu} \quad (10b)$$

change in A_ν , B^ν under **parallel displacement**

$$\begin{aligned} dA_\nu &= A^\mu \Gamma_{\mu\nu\sigma} dx^\sigma \\ &= \Gamma_{\nu\sigma}^\mu A_{\mu} dx^\sigma \end{aligned} \quad (11a)$$

$$dB^\nu = -\Gamma_{\mu\sigma}^\nu B^\mu dx^\sigma \quad (11b)$$

Christoffel symbols (联络系数、克氏符号) 直观上的物理意义是, 基矢平移的改变系数。

1.3 Geodesics

Geodesics (短程线、测地线): velocity vector $v^\mu = \frac{dz^\mu}{ds}$ is shifted by parallel displacement, where s is the proper time (固有时、原时) .

the equations of motion:

$$\frac{d^2 z^\mu}{ds^2} + \Gamma_{\nu\sigma}^\mu \frac{dz^\nu}{ds} \frac{dz^\sigma}{ds} = 0 \quad \text{or} \quad \left(v^\mu_{;\nu} + \Gamma_{\nu\sigma}^\mu v^\sigma \right) v^\nu = 0 \quad \text{or} \quad v^\mu_{;\nu} v^\nu = 0 \quad (12)$$

| | z^μ | path | assumption |
|------------|------------------|---------------------|---------------|
| $ds^2 = 0$ | null vector | null geodesics | photon |
| $ds^2 > 0$ | timelike vector | timelike geodesics | mass particle |
| $ds^2 < 0$ | spacelike vector | spacelike geodesics | 咩啊 |

the stationary property of geodesics: $\delta \int ds = 0$.

1.4 Covariant differentiation

Covariant differentiation (协变微分) :

$$A_{\mu;\nu} = A_{\mu,\nu} - \Gamma_{\mu\nu}^\alpha A_\alpha \quad (13a)$$

$$T_{\mu\nu;\sigma} = T_{\mu\nu,\sigma} - \Gamma_{\mu\sigma}^\alpha T_{\alpha\nu} - \Gamma_{\nu\sigma}^\alpha T_{\mu\alpha} \quad (13b)$$

$$Y_{\mu\nu\cdots;\sigma} = Y_{\mu\nu\cdots,\sigma} - \text{a } \Gamma \text{ term for each lower suffix} \quad (13c)$$

$$A^\mu_{;\nu} = A^\mu_{,\nu} + \Gamma_{\alpha\nu}^\mu A^\alpha \quad (13d)$$

\vdots

properties:

$$(A_\mu B_\nu)_{;\sigma} = A_{\mu;\sigma} B_\nu + A_\mu B_{\nu;\sigma} \quad (14)$$

$$S_{;\sigma} = S_{,\sigma} \quad (15)$$

conclusion from eq(10a):

$$g_{\mu\nu;\sigma} = 0 \quad (16)$$

thus **the $g_{\mu\nu}$ count as constants under covariant differentiation.**

- 当张量方程包含场量的导数时，**必为协变导数**
- 向量 A^μ 的协变散度为 $A^\mu_{;\mu}$
- **Geodesic equation(12) 可写为** $v^\mu_{;\nu} v^\nu = 0$

1.5 The curvature tensor

两次协变微分交换次序时：

$$\text{scalar: } S_{;\mu;\nu} - S_{;\nu;\mu} = 0 \quad (17a)$$

$$\text{vector: } A_{\mu;\rho;\sigma} - A_{\mu;\sigma;\rho} = A_\beta R^\beta_{\nu\rho\sigma} \quad (17b)$$

$$\text{the curvature tensor (曲率张量) } R^\beta_{\nu\rho\sigma} = \Gamma^\beta_{\nu\sigma,\rho} - \Gamma^\beta_{\nu\rho,\sigma} + \Gamma^\alpha_{\nu\sigma}\Gamma^\beta_{\alpha\rho} - \Gamma^\alpha_{\nu\rho}\Gamma^\beta_{\alpha\sigma} - \langle\rho\sigma\rangle \quad (17c)$$

$\langle\rho\sigma\rangle$ 表示把前面所有项交换 ρ 与 σ 后得到的新的项

conclusion:

$$\text{flat space } (g = \text{const}) \iff R_{\mu\nu\rho\sigma} = g_{\mu\beta} R^\beta_{\nu\rho\sigma} = 0 \quad (18)$$

此结论大意为，“矢量通过平行位移移动有限距离，所得结果与路径无关”等价于“空间平坦”。

The Bianci relations:

$$R^\beta_{\nu\rho\sigma} + R^\beta_{\nu\sigma\rho} = 0 \quad (19a)$$

$$R^\beta_{\nu\rho\sigma} + R^\beta_{\sigma\nu\rho} + R^\beta_{\rho\sigma\nu} = 0 \quad (19b)$$

$$R^\beta_{\mu\rho\sigma;\tau} + R^\beta_{\mu\tau\rho;\sigma} + R^\beta_{\mu\sigma\tau;\rho} = 0 \quad (19c)$$

$$\left(R^{\alpha\beta} - \frac{1}{2}g^{\alpha\beta}R\right)_{;\beta} = 0 \quad (19d)$$

Contracting the upper and the last suffix of $R^\beta_{\nu\rho\mu}$, we get **the Ricci tensor** ($\nu\rho$ sym):

$$R^\mu_{\nu\rho\mu} = R_{\nu\rho} \quad (20)$$

Contracting again, we get **the scalar curvature** or **total curvature**:

$$g^{\nu\rho}R_{\nu\rho} = R \quad (21)$$

§2 爱因斯坦引力定律

Einstein's law of gravitation: in empty space (no matter present and no physical fields except the gravitational field),

$$R_{\mu\nu} = 0 \quad \text{or} \quad R^{\mu\nu} - \frac{1}{2}g^{\mu\nu}R = 0 \quad (22)$$

2.1 The Newtonian approximation

我们可将 $g_{\mu\nu}$ 看做引力势（有 10 个独立分量，但牛顿近似下只有一个势）。牛顿近似下，可导出运动方程：

$$\frac{d^2(x_m)}{d(x^0)^2} = (\sqrt{g_{00}})_{,m} \quad (23)$$

所以牛顿近似下，有 $\sqrt{g_{00}} = 1 + V$ ，其中 V 为牛顿引力势，eq(23) 即牛顿力学中的

$$\frac{d^2x}{dt^2} = -\nabla V \quad (24)$$

| 物理量 | $g_{\mu\nu,0}$ | $\Gamma_{m0n}(\Gamma_{0n}^m)$ | g_{00} |
|------|----------------|-------------------------------|-------------|
| 牛顿近似 | 0 | 0 | $1+2V$ (一阶) |
| 近似意义 | 静态引力场 | 空间部分平直 | 牛顿势 |

2.2 爱因斯坦引力定律的史瓦西解

前提：静止的；物体和场是球对称的。

空间坐标取 $\{x^m\} = \{r, \theta, \phi\}$ ，那么

$$ds^2 = e^{2\nu} dt^2 - e^{2\lambda} dr^2 - 1 \cdot r^2 (d\theta^2 + \sin^2 \theta d\phi^2) \quad (25a)$$

(为了方便)

$$g_{\mu\nu} = \text{diag} \left(e^{2\nu}, -e^{2\lambda}, -r^2, -r^2 \sin^2 \theta \right) \quad (25b)$$

其中 $e^{2\nu}, e^{2\lambda}$ 是 r 的函数

代入到 $R_{\mu\nu} = 0$ ，并假设边界条件 $\lambda, \nu \rightarrow 0$ ($r \rightarrow \infty$)，则解得

$$g_{00} = -\frac{1}{g_{11}} = 1 - \frac{2m}{r}, \quad \text{其中 } m \text{ 为积分常数} \quad (26)$$

史瓦西解为：

$$ds^2 = \left(1 - \frac{2m}{r}\right) dt^2 - \left(1 - \frac{2m}{r}\right)^{-1} dr^2 - r^2 d\theta^2 - r^2 \sin^2 \theta d\phi^2 \quad (27)$$

下面我们考虑质点竖直自由降落。运动方程 (geodesic equation) 可推出

$$g_{00}v^0 = k, \quad \text{其中 } k \text{ 为粒子开始降落处 } g_{00} \text{ 的值} \quad (28)$$

还有 $1 = g_{\mu\nu}v^\mu v^\nu$ (只用考虑 g_{00}, g_{11} 项)、 $g_{00}g_{11} = -1$ ，可得

$$\frac{dt}{dr} = \frac{v^0}{v^1} = -k \left(1 - \frac{2m}{r}\right)^{-1} \left(k^2 - 1 + \frac{2m}{r}\right)^{-\frac{1}{2}} \quad (29a)$$

$$\frac{ds}{dr} = \frac{1}{v^1} = - \left(k^2 - 1 + \frac{2m}{r}\right)^{-\frac{1}{2}} \quad (29b)$$

当 $r \rightarrow 2m$ (临界半径 critical radius) 时, t 积分发散, 即被 r 很大处的某一静止观察者观察, 质点到达临界半径所需时间无穷大。而 $\frac{ds}{dr} \rightarrow -\frac{1}{k}$, 所需固有时有限。

其中两种时间 t 和 s 的关系为

$$dt = (g_{00})^{-\frac{1}{2}} ds = \underbrace{\left(1 - \frac{2m}{r}\right)^{-\frac{1}{2}}}_{\text{红移因子}} ds \quad (30)$$

质点趋于临界半径时, 红移因子趋于无穷。

为了使 $r = 2m$ 时不奇异, 我们将坐标 t, r 换掉:

$$\tau = t + f(r), \quad \rho = t + g(r), \quad (31a)$$

$$g' = \left(\frac{r}{2m}\right)^{\frac{1}{2}} \left(1 - \frac{2m}{r}\right)^{-1}, \quad f' = \frac{2m}{r} g' \quad (31b)$$

然后史瓦西解 eq(27) 可写为:

$$ds^2 = d\tau^2 - \frac{2m}{r} d\rho^2 - r^2 (d\theta^2 + \sin^2 \theta d\phi^2) \quad (32a)$$

$$= d\tau^2 - \frac{2m}{\left[\frac{3}{2}\sqrt{2m}(\rho - \tau)\right]^{\frac{2}{3}}} d\rho^2 - \left[\frac{3}{2}\sqrt{2m}(\rho - \tau)\right]^{\frac{4}{3}} (d\theta^2 + \sin^2 \theta d\phi^2) \quad (32b)$$

2.3 物质的标量场 ρ

有物质存在时, 爱因斯坦方程 $R_{\mu\nu} = 0$, 即 $R^{\mu\nu} - \frac{1}{2}g^{\mu\nu}R = 0$ 需要修改。

我们用标量场 ρ 表示物质, 并设连续物质流的**逆变密度矢量 (covariant vector density)**:

$$p^\mu = \rho \frac{dx^\mu}{ds} \sqrt{g} = \rho v^\mu \sqrt{g} = \begin{bmatrix} \rho v^0 \sqrt{g} \\ \rho v^m \sqrt{g} \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \text{物质密度} \\ \text{物质流密度} \end{bmatrix} \quad (33)$$

$p^0 dx^1 dx^2 dx^3$ 表示是某一时刻体元 $dx^1 dx^2 dx^3$ 内的物质质量

$p^1 dx^0 dx^2 dx^3$ 表示时间间隔 dx^0 内流过面元 $dx^2 dx^3$ 的物质质量

那么**质量守恒 (conservation of the matter)**的条件为:

$$(\rho v^\mu \sqrt{g})_{;\mu} = 0 \quad (34a)$$

$$\text{or} \quad (\rho v^\mu)_{;\mu} = 0 \quad (34b)$$

ρ 还可以表示

$$\text{物质能动张量 } T^{\mu\nu} = \begin{bmatrix} \rho v^0 v^0 \sqrt{g} & \rho v^0 v^m \sqrt{g} \\ \rho v^m v^0 \sqrt{g} & \rho v^m v^n \sqrt{g} \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \text{能量密度} & \text{能流密度} \\ \text{动量密度} & \text{动量流密度} \end{bmatrix} \quad (35)$$

爱因斯坦方程由此修改为:

$$R^{\mu\nu} - \frac{1}{2}g^{\mu\nu}R = -8\pi Y^{\mu\nu} = -8\pi \rho v^\mu v^\nu \quad (36)$$

实际上, 如果直接假设上式, 那么可以直接得到质量守恒和质量沿测地线运动。

2.4 一些补充

2.4.1 电荷守恒定律

Maxwell's equations 的表示方法

| 电磁学 | 本书法一 | 本书法二 | 本书法三 (GR) |
|---|--|---|--|
| | | $F_{\mu\nu} := \kappa_{\mu,\nu} - \kappa_{\nu,\mu}$ $\kappa^0 := \phi, \quad \kappa^m := A^m$ | $F_{\mu\nu} := \kappa_{\mu;\nu} - \kappa_{\nu;\mu}$ $\kappa^0 := \phi, \quad \kappa^m := A^m$ |
| | | $J^0 := \rho, \quad J^m := j^m$ | |
| $\nabla \cdot \vec{D} = \rho$ | $\nabla \cdot \vec{E} = 4\pi\rho$ | $F^{\mu\nu}_{;\nu} = 4\pi J^\mu$ | $F^{\mu\nu}_{;\nu} = 4\pi J^\mu$ |
| $\nabla \times \vec{H} = \vec{j}_0 + \frac{\partial \vec{D}}{\partial t}$ | $\frac{1}{c} \frac{\partial \vec{E}}{\partial t} = \nabla \times \vec{H} - 4\pi \vec{j}$ | | |
| $\nabla \cdot \vec{B} = 0$ | $\nabla \cdot \vec{H} = 0$ | $F_{\mu\nu;\sigma} + F_{\nu\sigma;\mu} + F_{\sigma\mu;\nu} = F_{\mu\nu;\sigma} + F_{\nu\sigma;\mu} + F_{\sigma\mu;\nu} = 0$ | |
| $\nabla \times \vec{E} = -\frac{\partial \vec{B}}{\partial t}$ | $\nabla \times \vec{E} = -\frac{1}{c} \frac{\partial \vec{H}}{\partial t}$ | | |
| | $\vec{E} = -\frac{1}{c} \frac{\partial \vec{A}}{\partial t} - \nabla \phi$ $\vec{H} = \nabla \cdot \vec{A}$ | | |
| | | $J^\mu \sqrt{_{,\mu}} = 0$ | |

电荷守恒定精确地成立，不受空间弯曲的影响。

$$\text{其中, 电磁张量 } F_{\mu\nu} := \kappa_{\mu,\nu} - \kappa_{\nu,\mu} = \begin{bmatrix} 0 & E_1 & E_2 & E_3 \\ -E_1 & 0 & H_3 & -H_2 \\ -E_2 & -H_3 & 0 & H_1 \\ -E_3 & H_2 & -H_1 & 0 \end{bmatrix} \quad (37)$$

2.4.2 Harmonic coordinates (协和坐标)

协和坐标是一类特殊的坐标系。

满足 $\square x^\lambda = 0$ 即 $g^{\mu\nu} (x^\lambda_{;\mu\nu} - \Gamma^\alpha_{\mu\nu} x^\lambda_{;\alpha}) = 0$ 的坐标系为协和坐标。

等价条件有：

$$g^{\mu\nu}\Gamma_{\mu\nu}^{\lambda} = 0 \quad (38a)$$

$$(g^{\mu\nu}\sqrt{})_{,\nu} = 0 \quad (38b)$$

两条通用结论：（只有引力场、无电荷物质就成立，不论是否是协和坐标。引力作用量原理推导要用到）

$$(g^{\mu\nu}\sqrt{})_{,\sigma} = (-g^{\nu\beta}\Gamma_{\beta\sigma}^{\mu} - g^{\mu\beta}\Gamma_{\beta\sigma}^{\nu} + g^{\mu\nu}\Gamma_{\beta\sigma}^{\beta})\sqrt{} \quad (39a)$$

$$(g^{\mu\nu}\sqrt{})_{,\nu} = -g^{\nu\beta}\Gamma_{\beta\nu}^{\mu}\sqrt{} \quad (39b)$$

§3 用作用量推导爱因斯坦引力定律

3.1 Tensor densities

Property: if S is a scalar quantity, $S = S'$, then

$$\int_D S\sqrt{-g} \, d^4x = \int_{D'} S\sqrt{-g'} \, d^4x' \quad (40)$$

We write $\sqrt{-g}$ simply as $\sqrt{}$. Thus

$$\int S\sqrt{} d^4x = \text{invariant} \quad (41)$$

对于同一片积分区域，由不同的坐标系计算出的 $\int S\sqrt{} d^4x$ 的值相同，这说明 $\int S\sqrt{} d^4x$ 的值与坐标系的选取无关（积分不变量）。对于两个不同的坐标系， $S\sqrt{}$ 与 d^4x 此大彼小，但乘积保持相等。 $S\sqrt{}$ 称为 **scalar density**；类似， $T_{\mu\nu}\sqrt{}$ 称为 **tensor density**.

Other properties:

$$\sqrt{}_{,\nu} = \Gamma_{\nu\mu}^{\mu}\sqrt{} = \frac{1}{2}g^{\alpha\beta}g_{\alpha\beta,\nu}\sqrt{} \quad (42a)$$

$$(A^{\mu}\sqrt{})_{,\mu} = A^{\mu}_{;\mu}\sqrt{} \quad (42b)$$

$$\text{if } F^{\mu\nu} \text{ is antisym. } F^{\mu\nu} = -F^{\nu\mu}, \text{ then } (F^{\mu\nu}\sqrt{})_{,\nu} = F^{\mu\nu}_{;\nu}\sqrt{} \quad (42c)$$

if 4-divergence (covariant) $A^{\mu}_{;\mu} = 0$,

$$\left(\iiint_{\Omega} A^0\sqrt{} d^3x\right)_{,0} = -\iiint_{\Omega} (A^m\sqrt{})_{,m} d^3x = \oint_{\partial\Omega} A^m\sqrt{} dS_m \quad (43)$$

3.2 引力作用量 (The gravitational action)

引入引力作用量

$$I = \int d^4x \, R \sqrt{} = \int d^4x \left[g^{\mu\nu} \left(\Gamma_{\mu\sigma,\nu}^\sigma - \Gamma_{\mu\nu,\sigma}^\sigma \right) + g^{\mu\nu} \left(\Gamma_{\mu\nu}^\sigma \Gamma_{\sigma\rho}^\rho - \Gamma_{\mu\sigma}^\rho \Gamma_{\nu\rho}^\sigma \right) \right] \sqrt{} \quad (44a)$$

$$=: \int d^4x \, (R^* - L) \sqrt{} \quad (44b)$$

$$\stackrel{\text{恒等式 (39)}}{=} \int d^4x \, \underline{L} \sqrt{} \quad (44c)$$

$$=: \int d^4x \, \mathcal{L} = \int dx^0 \underbrace{\mathcal{L} d^3x}_{\text{Lagrangian}} \quad (44d)$$

$$\delta I = \int d^4x \, \delta \mathcal{L} \simeq \int d^4x \, R_{\mu\nu} \delta(g^{\mu\nu} \sqrt{}) = - \int d^4x \, \left(R^{\mu\nu} - \frac{1}{2} g^{\mu\nu} R \right) \sqrt{} \delta g_{\mu\nu} \quad (45)$$

由此, 上式 $\delta I = 0$ 等价于爱因斯坦引力定律 (无质量密度情形) (22)。

3.3 另外三种重要作用量

3.3.1 物质连续分布作用量 (The action for a continuous distribution of matter)

存在质量密度时, 构建新的作用量原理:

$$\delta(I_g + I_m) = 0 \quad (46)$$

I_g 为 empty space 中的作用量乘系数 $I_g = \kappa I$;

I_m 的设法参照狭义相对论或经典力学:

$$I_m = -m \int ds = - \int p^0 dx^1 dx^2 dx^3 ds = - \int \rho \sqrt{d^4x} = - \int (p^\mu p_\mu)^{\frac{1}{2}} d^4x \quad (47)$$

继续推导

$$\begin{aligned} \delta I_m &= - \int \delta \left[(p^\mu p_\mu)^{\frac{1}{2}} \right] d^4x = - \int \left[\frac{1}{2} \rho v^\mu v^\nu \sqrt{\delta g_{\mu\nu}} + v_\mu \delta p^\mu \right] d^4x \\ &\simeq - \int \left[\frac{1}{2} \rho v^\mu v^\nu \sqrt{\delta g_{\mu\nu}} - v_{\mu;\nu} \rho v^\nu \sqrt{\delta x^\mu} \right] d^4x \end{aligned} \quad (48)$$

那么

$$\delta(I_g + I_m) = - \int \left[\underbrace{\kappa \left(R^{\mu\nu} - \frac{1}{2} g^{\mu\nu} R \right) + \frac{1}{2} \rho v^\mu v^\nu}_{=0} \right] \sqrt{\delta g_{\mu\nu}} d^4x + \int \underbrace{v_{\mu;\nu} \rho v^\nu \sqrt{b^\mu}}_{=0} d^4x \quad (49)$$

其中 μ 为物质元位移: 由 z^μ 位移到 $z^\mu + b^\mu$ 。坐标作微小改变 $x^{\mu'} = x^\mu + b^\mu$ 的 b^μ 也是同一个。 b^μ 类似于 δz^μ 或 δx^μ 。

令 $\kappa = \frac{1}{16\pi}$ 则, 以上的第一部分 = 0 等价于修改后的爱因斯坦方程 eq.(36), 第二部分 = 0 等价于测地线方程 eq.(12), 即 $v^\mu_{;\nu} v^\nu = 0$ 。

3.3.2 电磁场作用量 (The action for the EM field)

$$I_{em} = -\frac{1}{16\pi} \int F_{\mu\nu} F^{\mu\nu} \sqrt{d^4x} \quad (50)$$

I_{em} is a function of $g_{\mu\nu}$ and the derivatives of the EM potentials $\kappa^\mu := (\phi, A^m)$.

$$\delta I_{em} = \int \left[-\frac{1}{2} \mathbf{E}^{\mu\nu} \delta g_{\mu\nu} + \frac{1}{4\pi} F^{\mu\nu}{}_{;\nu} \delta \kappa_\mu \right] \quad (51)$$

where $\mathbf{E}^{\mu\nu}$ is the **stress-energy tensor of the EM field**, a sym tensor.

$$\begin{aligned} 4\pi \mathbf{E}^{\mu\nu} &:= -F^\rho{}_{\mu\nu} F^{\mu\nu}{}_{;\rho} + \frac{1}{4} g^{\rho\sigma} F_{\mu\nu} F^{\mu\nu}{}_{;\rho} \\ &= \begin{bmatrix} \frac{1}{2}(E^2 + H^2) & S^1 & S^2 & S^3 \\ S^1 & \boxed{\text{Maxwell stress tensor}} \\ S^2 & \\ S^3 & \end{bmatrix} \end{aligned} \quad (52)$$

where $\frac{1}{2}(E^2 + H^2)$ is the energy density, $S^m = \epsilon^m_{ij} E^i H^j$ is the Poynting vector giving the rate of flow of energy. (能流密度——坡印廷矢量)

3.3.3 带电物质作用量 (The action for charged matter)

$$I_q = - \int \kappa_\mu \sigma v^\mu \sqrt{d^4x} = - \int \kappa_\mu \mathbf{J}^\mu \sqrt{d^4x} = - \int \kappa_\mu \mathcal{J} \sqrt{d^4x} \quad (53a)$$

$$\delta I_q = \int \sigma (-v^\mu \delta \kappa_\mu + F_{\mu\nu} v^\nu \delta b^\mu) \sqrt{d^4x} \quad (53b)$$

3.4 综合作用量原理 (The comprehensive action principle)

引力场与一些场之间有相互作用时，将所有场的作用量加起来 = 0，这就是综合作用量原理

$$\delta(I_g + I') = 0 \quad (54)$$

比如上述四个场：

$$\begin{aligned} 0 &= \delta(I_g + I_m + I_{em} + I_q) \\ &= \int d^4x \left[-\frac{1}{16\pi} \left(\mathbf{R}^{\mu\nu} - \frac{1}{2} g^{\mu\nu} R + 8\pi \rho v^\mu v^\nu + 8\pi \mathbf{E}^{\mu\nu} \right) \sqrt{d^4x} g_{\mu\nu} \right. \\ &\quad \left. (\rho v_{\mu;\nu} v^\nu + \sigma F_{\mu\nu} v^\nu) \sqrt{d^4x} b^\mu \right. \\ &\quad \left. \left(\frac{1}{4\pi} F^{\mu\nu}{}_{;\nu} - \sigma v^\mu \right) \sqrt{d^4x} \delta \kappa_\mu \right] \end{aligned} \quad (55)$$

令以上三项分别 = 0 (事实上这三个等式并不是独立的)

第一项是修正后的爱因斯坦方程 (36) 中，

$$Y^{\mu\nu} = \rho v^\mu v^\nu + \mathbf{E}^{\mu\nu} \quad (56)$$

第二项的第二项是 geodesic, 第一项给出 Lorentz force.

第三项是 Maxwell equations for the presence of charged matter,

$$F^{\mu\nu}{}_{;\nu} = 4\pi J^\mu \quad (57)$$

| 场/分布 | Lagrangian | 能动张量 | $\delta\phi$ |
|------|--|--------------|---------------------------------------|
| 引力 | $\frac{1}{16}R\sqrt{}$ | | $\delta g_{\mu\nu}$ |
| 质量 | $-\rho\sqrt{} = (p^\mu p_\mu)^{\frac{1}{2}}$ | $T^{\mu\nu}$ | $\delta g_{\mu\nu} \ \& \ b^\mu$ |
| 电磁 | $-\frac{1}{16\pi}F^{\mu\nu}F_{\mu\nu}\sqrt{}$ | $E^{\mu\nu}$ | $\delta g_{\mu\nu} \ \& \ \kappa_\mu$ |
| 电荷 | $-\sigma v^\mu \kappa_\mu \sqrt{}$ | | $b^\mu \ \& \ \kappa_\mu$ |

设

$$I_g = \int \mathcal{L} d^4x, \quad I' = \int \mathcal{L}' d^4x \quad (58)$$

再设 $\delta\phi_1, \dots, \delta\phi_n$ 是类似 $\delta\kappa^\mu, b^\mu$ 的场量的微小改变量,

$$\delta(I_g + I') = \int (p^{\mu\nu} \delta g_{\mu\nu} + \chi^n \delta\phi_n) \sqrt{} d^4x \quad (59a)$$

$$p^{\mu\nu} = 0 \quad (59b)$$

$$\chi^n = 0 \quad (59c)$$

通常, \mathcal{L}' 不含 $g_{\mu\nu}$ 的导数项, 那么有

$$R^{\mu\nu} - \frac{1}{2}g^{\mu\nu}R - 16\pi N^{\mu\nu} = 0, \quad (60)$$

where $N^{\mu\nu} = \frac{\partial \mathcal{L}'}{\partial g_{\mu\nu}} = -2Y^{\mu\nu}.$

§4 更多

4.1 引力场的能动赝张量 (其实我不懂)

并没有同时满足——守恒律、是一个张量、仅由度规及其导数构成——的能动张量 (密度)。若放宽“是一个张量”的条件, 就存在。我们可以定义**引力场的能动赝张量 (the energy-momentum pseudotensor of the gravitational field)** (Dirac 的书写作 pseudo-energy tensor, 我个人觉得有些奇怪)

$$t_\mu^\nu = \frac{\partial L}{\partial g_{\alpha\beta,\nu}} g_{\alpha\beta,\mu} - g_\mu^\nu L \quad (61a)$$

$$t_\mu^\nu \sqrt{} = \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial g_{\alpha\beta,\nu}} g_{\alpha\beta,\mu} - g_\mu^\nu \mathcal{L} \quad (61b)$$

能动张量的显式为：（守恒律的推导用不到）

$$16\pi t_\mu^\nu \sqrt{g} = \left(\Gamma_{\alpha\beta}^\nu - g_\beta^\nu \Gamma_{\alpha\sigma}^\sigma \right) \left(g^{\alpha\beta} \sqrt{g} \right)_{,\mu} - g_\mu^\nu \mathcal{L} \quad (62)$$

$$\text{where } \mathcal{L} = g^{\mu\nu} \left(\Gamma_{\mu\nu}^\sigma \Gamma_{\sigma\rho}^\rho - \Gamma_{\mu\sigma}^\rho \Gamma_{\nu\rho}^\sigma \right) \sqrt{g}.$$

采用协和坐标，可以推导出结论：

$$\left[\left(t_\mu^\nu + Y_\mu^\nu \right) \sqrt{g} \right]_{,\nu} = 0 \quad (63)$$

这表明， $\left(t_\mu^\nu + Y_\mu^\nu \right) \sqrt{g}$ 是一个守恒量，可以认为它是能量-动量密度，其中 $t_\mu^\nu \sqrt{g}$ 是引力场的能量-动量密度， $Y_\mu^\nu \sqrt{g}$ 是其他场的能量-动量密度。

可惜 t_μ^ν 不是张量，因此，在某一时刻、某确定（三维）区域内的能量与坐标系可能有关，即引力能不是定域的。但有些情况下，

$$\int_{V \rightarrow \infty} \left(t_\mu^\nu + Y_\mu^\nu \right) \sqrt{g} d^3x \quad (64)$$

还是能给出系统的总能量和总动量。

4.2 引力波

$$\left. \begin{array}{l} R_{\mu\nu} = 0 \\ \text{采用协和坐标} \\ \text{弱场 (忽略高阶项)} \end{array} \right\} \Rightarrow g^{\mu\nu} g_{\rho\sigma, \mu\nu} = 0 \quad \text{即} \quad \square g_{\mu\nu} = 0 \quad (65)$$

这表明 $g_{\rho\sigma}$ 的 10 个独立分量都满足达朗贝尔方程，他们的解都可分解为速度为光速的波，即引力波。

当引力波沿同一方向传播时（这是非常特殊的情况），我们可以得到波的能量显式结果，证明略。

这种情况，可以将 $g_{\mu\nu}$ 视为单一变量 $x^0 - x^3$ 的函数；更一般的话，将 $g_{\mu\nu}$ 视为单一变量 $l_\sigma x^\sigma$ 的函数，其中 l_σ 是满足 $g^{\rho\sigma} l_\sigma l_\rho$ 的无量纲正交向量组。

那么 $g_{\mu\nu}$ 求导得

$$g_{\mu\nu, \sigma} = g_{\mu\nu}'(l_\sigma x^\sigma) l_\sigma := u_{\mu\nu} l_\sigma \quad (66)$$

代入到 $\Gamma_{\mu\nu}^\rho$ 再代入到 L ，得到

$$L = 0 \quad (67)$$

即作用量密度为零。

引力波的偏振，其实我不懂

4.3 宇宙项

真空场方程推广为：

$$R_{\mu\nu} = \lambda g_{\mu\nu} \quad (68a)$$

$$\text{即} \quad R_{\mu\nu} - \frac{1}{2} g_{\mu\nu} R = -\lambda g_{\mu\nu} \quad (68b)$$

可以推得

$$R = 4\lambda \quad (69)$$