

BTZ黑洞视界上的共形场论

王晶波
高能所理论室

2016.07

内容

简介

2维共形场论与Cardy公式

BTZ黑洞的熵

采用Eddington坐标系

结论

黑洞熵的微观解释

- ▶ 到目前为止，有许多种方法解释黑洞的熵，比如
 - ▶ 弦论（Strominger Vafa 1996, ...），
 - ▶ 圈量子引力（Rovelli 1996, ..., Ashtakar et al,1997,）
 - ▶ 纠缠熵（Bombelli et al 1996, ..., Ryu-Takayanagi 2006,）
 - ▶ ...
- ▶ “普适性问题”：许多种不同的方法（微观自由度完全不同）给出同样的结果；GR中许多种不同的黑洞都满足Bekenstein-Hawking面积公式。
- ▶ Carlip: 2维理论的共形对称性，与微观自由度的细节无关(Carlip 1995, Strominger 1997, Birmingham et al 1998, ...)。

Cardy 公式 I

- ▶ 共形对称性在2维是无穷维的，全纯与反全纯微分拓扑变换 $z \rightarrow f(z), \bar{z} \rightarrow \bar{f}(\bar{z})$, 可以由“Virasoro 生成元” $L[\xi]$ 和 $\bar{L}[\bar{\xi}]$ 生成。两个守恒荷 $L_0 = L[\xi_0]$ 和 $\bar{L}_0 = \bar{L}[\bar{\xi}_0]$ 对应着常数的全纯与反全纯变换，同时也是质量与角动量的线性叠加。
- ▶ Virasoro 代数，

$$\begin{aligned} \{L[\xi], L[\eta]\} &= L[\eta\xi' - \xi\eta'] + \frac{c}{48\pi} \int dz(\eta'\xi'' - \xi'\eta''), \\ \{L[\xi], \bar{L}[\bar{\eta}]\} &= 0, \\ \{\bar{L}[\bar{\xi}], \bar{L}[\bar{\eta}]\} &= \bar{L}[\bar{\eta}\bar{\xi}' - \bar{\xi}\bar{\eta}'] + \frac{\bar{c}}{48\pi} \int d\bar{z}(\bar{\eta}'\bar{\xi}'' - \bar{\xi}'\bar{\eta}''). \end{aligned} \quad (1)$$

其中 c, \bar{c} 称为中心荷, 决定了普通微分拓扑代数的中心扩张。

Cardy 公式 II

- 考虑一个共形场论，其两个守恒荷 L_0, \bar{L}_0 的最小本征值都是非负的数 $\Delta_0, \bar{\Delta}_0$ 。1986年，Cardy发现了一个公式： L_0, \bar{L}_0 在本征值 $\Delta, \bar{\Delta}$ 的态密度的渐进行为是

$$\ln \rho(\Delta, \bar{\Delta}) \sim 2\pi \left\{ \sqrt{(c - 24\Delta_0)\Delta/6} + \sqrt{(\bar{c} - 24\bar{\Delta}_0)\bar{\Delta}/6} \right\}. \quad (2)$$

也就是说，熵（微观状态数）由共形对称性基本决定，与动力学细节无关。

- 黑洞即不是二维的，也不是共形不变的，但是，在视界附近，由于强大的引力蓝移效应，可以近似的看作2维的（ $r-t$ 平面）和共形不变的。

Cardy 公式 III

- ▶ 应用近视界的2维共形对称性，Carlip 发展了一种方法，用于解释任意维度时空中的黑洞的熵，详见“arXiv:1207.1488, Effective conformal descriptions of black hole entropy; a review”.

通过“ AdS_3/CFT_2 ”计算黑洞的熵 I

- ▶ 首先介绍一下BTZ黑洞,

$$ds^2 = -N^2 dt^2 + N^{-2} dr^2 + r^2 (d\varphi + N_\varphi dv)^2, \quad (3)$$

其中

$$N^2(r) = -8GM + \frac{r^2}{L^2} + \frac{16G^2 J^2}{r^2}, \quad N_\varphi = -\frac{4GJ}{r^2}. \quad (4)$$

黑洞的视界位置

$$r_{\pm}^2 = 4GML^2 \left(1 \pm \sqrt{1 - \frac{J^2}{L^2 M^2}} \right). \quad (5)$$

通过“ AdS_3/CFT_2 ”计算黑洞的熵 II

- ▶ 1986年, Brown 和Henneaux 就发现: AdS 的渐进对称群由两个Virasoro 代数生成, 也就是说, 在无穷远边界上存在两个共形场论 (“左移” 和 “右移”), 并且中心荷是

$$c = \bar{c} = \frac{3L}{2G}, \quad (6)$$

可以看作“ AdS_3/CFT_2 ”的先声。

通过“ AdS_3/CFT_2 ”计算黑洞的熵 III

- ▶ 在这个基础上, Strominger (hep-th/9712251) 应用Cardy公式计算了BTZ黑洞的熵, 其中

$$\Delta_0 = \frac{ML + J}{2}, \quad \bar{\Delta}_0 = \frac{ML - J}{2}, \quad (7)$$

所以代入Cardy公式, 得到

$$S = \ln \rho(\Delta_0, \bar{\Delta}_0) \sim 2\pi \left\{ \sqrt{c\Delta_0/6} + \sqrt{\bar{c}\bar{\Delta}_0/6} \right\} = \frac{2\pi r_+}{4G}. \quad (8)$$

- ▶ 上面的Cardy公式可以认为是在微正则系综, 还有一个相应的正则系综的公式

$$\ln \rho(T_L, T_R) \sim \frac{\pi^2 L}{3} (c_{\text{eff}} T_L + \bar{c}_{\text{eff}} T_R). \quad (9)$$

通过“ AdS_3/CFT_2 ”计算黑洞的熵 IV

- ▶ 对于BTZ黑洞，有

$$T_L = \frac{r_+ - r_-}{2\pi L^2}, \quad T_R = \frac{r_+ + r_-}{2\pi L^2}, \quad (10)$$

满足

$$\frac{1}{T_L} + \frac{1}{T_R} = \frac{2}{T_H}. \quad (11)$$

代入(8)可得

$$S = \frac{2\pi r_+}{4G}. \quad (12)$$

3维AdS时空中的广义相对论 I

- ▶ 3维GR是没有局域自由度的，所以，可以写成拓扑场论Chern-Simons理论的形式，特别的，对于AdS时空，有

$$\begin{aligned} I_{GR} &= -\frac{1}{8\pi G} \int e^a \wedge (d\omega_a + \frac{1}{2}\epsilon_{abc}\omega^b \wedge \omega^c) - \frac{1}{6L^2}\epsilon_{abc}e^a \wedge e^b \wedge e^c \\ &= I_{CS}[A^{(+)}] - I_{CS}[A^{(-)}], \end{aligned} \quad (13)$$

其中

$$A^{(\pm)a} = \omega^a \pm \frac{1}{L}e^a, \quad (14)$$

3维AdS时空中的广义相对论 II

而 $A^{(\pm)} = A^{(\pm)a} T_a$ 是 $SO(2, 1)$ 的规范势, Chern-Simons理论的作用量是

$$I_{CS} = \frac{k}{4\pi} \int Tr\{A \wedge dA + \frac{2}{3}A \wedge A \wedge A\}, \quad (15)$$

其中

$$k = -\frac{L}{4G}. \quad (16)$$

3维AdS时空中的广义相对论 III

- ▶ 从作用量可以得到CS方程

$$F^{\pm} = dA^{(\pm)} + A^{(\pm)} \wedge A^{(\pm)} = 0 \quad (17)$$

等价于Einstein方程。上面的场方程说明联络是平坦的，也就是局域的都可以写成

$$A = g^{-1} dg. \quad (18)$$

- ▶ 正则分析，Poisson括号

$$\{A_i(x), A_j(y)\} = \frac{2\pi}{k} \varepsilon_{ij} \delta(x - y), \quad (19)$$

也就是说， A_i 既是位置也是动量。

带边流形上的Chern-Simons理论 I

- ▶ 首先, 为了使作用量(15)的变分有意义, 需要添加一定的边界项以及边界条件。对于CS理论来说, 由于联络 A 本身既是位置变量也是动量变量, 所以需要额外的信息。通常的做法是在边界 ∂M 上选择一定的复结构 (z, \bar{z}) , 然后固定一个分量, 那么边界项可以选为

$$I_{bd} = \frac{k}{4\pi} \int_{\partial M} \text{Tr} A_z A_{\bar{z}}, \quad (20)$$

再加上边界条件

$$\delta A_z|_{\partial M} = 0, \quad \text{or} \quad \delta A_{\bar{z}}|_{\partial M} = 0. \quad (21)$$

带边流形上的Chern-Simons理论 II

- ▶ 在规范变换

$$\bar{A} = g^{-1}Ag + g^{-1}dg \quad (22)$$

总的规范不变的作用量为

$$(I_{CS} + I_{bd})[\bar{A}] + kI_{WZW}^+[e, \bar{A}] = (I_{CS} + I_{bd})[A] + kI_{WZW}^+[g^{-1}, A] \quad (23)$$

其中WZW项为

$$I_{WZW}^+[g^{-1}, A_z] = \frac{1}{4\pi} \int_{\partial M} \text{Tr}(g^{-1}\partial_z g g^{-1}\partial_{\bar{z}} g - 2g^{-1}\partial_{\bar{z}} g A_z) + \frac{1}{12\pi} \int_M \text{Tr}(g^{-1}dg)^3, \quad (24)$$

带边流形上的Chern-Simons理论 III

- ▶ 换言之，规范变换参数 g 在边界上变成动力学变量，并且由手征WZW理论来描述，而这正是一个共形场论。这些自由度“would-be-gauge d.o.f”的存在是由于边界条件的存在破坏了规范对称性。

通过WZW理论的方法 I

- ▶ 下面介绍另外一种应用共形场WZW理论的方法 (arXiv:gr-qc/0503022) : 从度规的Schwarzschild 形式出发,

$$ds^2 = -N^2 dt^2 + N^{-2} dr^2 + r^2(d\varphi + N^\varphi dv)^2. \quad (25)$$

转换到以固有长度 ρ 以及两个类光坐标 $u, v = t/L \pm \varphi$ 的坐标系, 度规形式为

$$ds^2 = -4GL(L^+ du^2 + L^- dv^2) + L^2 d\rho^2 - (L^2 e^{2\rho} + 16G^2 L^+ L^- e^{-2\rho}) du dv \quad (26)$$

通过WZW理论的方法 II

其中

$$L^{\pm} = \frac{(r_{+} \pm r_{-})^2}{16GL}. \quad (27)$$

在这种坐标下，CS联络取简单的形式

$$\begin{aligned} A^{(+)} &= \begin{pmatrix} \frac{1}{2}d\rho & -\frac{4G}{L}L^{+}e^{-\rho}du, \\ -e^{\rho}du & -\frac{1}{2}d\rho \end{pmatrix}, \\ A^{(-)} &= \begin{pmatrix} -\frac{1}{2}d\rho & -e^{\rho}dv, \\ -\frac{4G}{L}L^{-}e^{-\rho}dv & \frac{1}{2}d\rho \end{pmatrix}. \end{aligned} \quad (28)$$

首先注意到，这两个联络满足

$$A_v^{(+)} = 0, \quad A_u^{(-)} = 0, \quad (29)$$

通过WZW理论的方法 III

满足CS的边界条件，所以在边界上可以得到两个手征性的WZW项。由于这两个WZW项都是手征性的，根据Polyakov-Wiegmann 公式

$$I[g_1 g_2] = I[g_1] + I[g_2] + \frac{1}{\pi} \int \text{tr}(g_1^{-1} \partial_z g_1 \partial_{\bar{z}} g_2 g_2^{-1}), \quad (30)$$

可以合成一个非手征性的WZW理论

$$\begin{aligned} I &= kI_{WZW}^+[g_1^{-1}, A_v^{(+)} = 0] - kI_{WZW}^-[g_2^{-1}, A_u^{(-)} = 0] \\ &= kI_{WZW}[g = g_1 g_2^{-1}]. \end{aligned} \quad (31)$$

也就是说，到目前为止，我们得到了边界上的一个整体的非手征的WZW理论。

通过WZW理论的方法 IV

- ▶ 再考虑联络(28)的其他性质，当 ρ 很大的时候，可以看出 $A_u^{(+)} \sim \text{const.} T^-$, $A_v^{(-)} \sim \text{const.} T^+$ ，若要保持这种性质，需要规范变换满足

$$\text{Tr}(\partial_v g g^{-1} T^-) = 1, \quad \text{Tr}(g^{-1} \partial_u g T^+) = 1. \quad (32)$$

下面我们考虑具体的群元，任何一个 $\text{SO}(2, 1)$ 的群元都可以写成

$$g(x, y, \Psi) = \begin{pmatrix} 1 & \frac{1}{\sqrt{2}}x \\ 0 & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} e^{-\Psi/2} & 0 \\ 0 & e^{-\Psi/2} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ -\frac{1}{\sqrt{2}}y & 1 \end{pmatrix}, \quad (33)$$

通过WZW理论的方法 V

代人WZW项(24)可以得到

$$kl_{WZW} = \frac{k}{4\pi} \int_{\partial M} dudv \left(\frac{1}{2} \partial_u \Psi \partial_v \Psi - e^\Psi \partial_u x \partial_v y \right), \quad (34)$$

而约束(32)变成

$$Tr(\partial_v g g^{-1} T^-) = e^\Psi \partial_v y = 1, \quad Tr(g^{-1} \partial_u g T^+) = e^\Psi \partial_u x = 1. \quad (35)$$

将约束代人方程可得

$$kl_{WZW} = \frac{k}{8\pi} \int_{\partial M} dudv (\partial_u \Psi \partial_v \Psi - 2e^{-\Psi}), \quad (36)$$

通过WZW理论的方法 VI

正好是Liouville理论的作用量的形式，

$$I_{Liou} = \frac{1}{4\pi} \int_{\partial M} \sqrt{q} d^2x (q^{ab} \partial_a \phi \partial_b \phi + QR\phi + 4\pi\mu e^{2b\phi}). \quad (37)$$

从而得到理论的中心荷为

$$c = 1 + 6(b + 1/b)^2 \approx 48\pi \frac{k}{8\pi} = \frac{3L}{2G}. \quad (38)$$

► 方法的问题：

- 所选用的坐标无法应用到视界上，
- 用到无穷远处的边界条件，
- 得到一个共形场论，而且中心荷同样是 $c = \frac{3L}{2G}$ ，所以应该只得到熵的一半。

CS联络 I

- ▶ BTZ黑洞的度规为

$$ds^2 = -N^2 dv^2 + 2dvdr + r^2(d\varphi + N^\varphi dv)^2. \quad (39)$$

选择如下的类光余标架,

$$l = -\frac{1}{2}N^2 dv + dr, \quad n = -dv, \quad m = rN^\varphi dv + rd\varphi, \quad (40)$$

可以计算出CS联络的形式

$$A^{-(\pm)} = -(N^\varphi \mp \frac{1}{L})dr - \frac{N^2}{2}d(\varphi \pm \frac{v}{L}), \quad A^{+(\pm)} = -d(\varphi \pm \frac{v}{L}),$$
$$A^2(\pm) = r(N^\varphi \pm \frac{1}{L})d(\varphi \pm \frac{v}{L}).$$

(41)

CS联络 II

定义新的变量,

$$w = \varphi - \frac{v}{L}, \quad \bar{w} = \varphi + \frac{v}{L}, \quad c_{\pm}(r) = \frac{r}{L}(LN^{\varphi} \pm 1). \quad (42)$$

从(41)可以看出

$$A_w^{(+)} = 0, \quad A_{\bar{w}}^{(-)} = 0, \quad (43)$$

具有和(29)一样的形式, 所以同样可以得到两个手征性相反的WZW项。

边界 I

- ▶ 选择类时面 $r = r_0$, 最后取 $r_0 \rightarrow r_+$, 就到了视界。 $r = r_0$ 上的线元是

$$d\tilde{s}^2 = \frac{L^2}{4} [(c_+^2 - N^2)d\bar{w}^2 - 2(c_+c_- - N^2)d\bar{w}dw + (c_-^2 - N^2)dw^2], \quad (44)$$

所以度规是

$$q_{ab} = \frac{L^2}{4} \begin{pmatrix} c_+^2 - N^2 & -(c_+c_- - N^2) \\ -(c_+c_- - N^2) & c_-^2 - N^2 \end{pmatrix}. \quad (45)$$

边界 II

以及

$$q = -\frac{N^2 L^4 (c_+ - c_-)^2}{16} = -\frac{N^2 L^2 r_0^2}{4}, \quad (46)$$

满足当 $N^2 \rightarrow 0$ 趋于0, 也就是趋于类光面. 逆度规是

$$q^{ab} = -\frac{1}{N^2 r_0^2} \begin{pmatrix} c_-^2 - N^2 & -(c_+ c_- - N^2) \\ -(c_+ c_- - N^2) & c_+^2 - N^2 \end{pmatrix}. \quad (47)$$

由此得到的Ricci标量是0, $R = 0$.

规范变换 I

- ▶ 我们希望规范变换能够保持边界条件，这样就限制了群元的选取。所以首先考虑选择怎样的边界条件。注意我们关注是视界而非无穷远的边界。首先我们考虑“左移”的一支。在视界附件，定义小量 $\epsilon = r - r_+$ ，那么 $N^2 \approx 2\kappa\epsilon$ ，并且

$$A_{\bar{w}}^- \approx -\kappa\epsilon. \quad (48)$$

由于这个关系反映了视界的性质，我们希望规范变换能够保持这个关系，也就是

$$\bar{A}_{\bar{w}}^- \sim O(\epsilon) = C_1\epsilon. \quad (49)$$

规范变换 II

假设规范群元具有下面的形式

$$g(x, y, \Psi) = \begin{pmatrix} 1 & \frac{1}{\sqrt{2}}x \\ 0 & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} e^{-\Psi/2} & 0 \\ 0 & e^{-\Psi/2} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ -\frac{1}{\sqrt{2}}y & 1 \end{pmatrix}, \quad (50)$$

在规范变换(22)下,

$$\bar{A}^- = e^\Psi (A^- - A^2 x + A^+ x^2 / 2 + dx), \quad (51)$$

由于 A^2, A^+ 在视界上都是有限的,为了保持边界条件(49),我们需要

$$x(r, \bar{w}) = \epsilon h(\bar{w}), \quad (52)$$

规范变换 III

其中 $h(\bar{w})$ 是一个在视界上有限的函数，并且 $\Psi(r, \bar{w})$ 在视界上也是有限的。

其他两个分量的变换为

$$\begin{aligned}\bar{A}^2 &= A^2(1 - e^\Psi yx) - A^+ x(1 - e^\Psi yx/2) + A^- e^\Psi y \\ &\quad + d\Psi + e^\Psi y dx, \\ \bar{A}^+ &= A^+ e^{-\Psi}(1 - e^\Psi yx/2)^2 + A^2 y(1 - e^\Psi yx/2) \\ &\quad + A^- e^\Psi y^2/2 + y d\Psi + dy + y^2 e^\Psi dx/2.\end{aligned}\tag{53}$$

由于这两个分量原来在视界上是有限的，我们希望在变换后还是有限的，所以

$$y(r_+) = \text{finite}, \quad \Psi(r = r_+) = \text{finite}.\tag{54}$$

规范变换 IV

那么作用量(34)中的第二项在趋于视界的时候

$$e^{\Psi} \partial_a x \partial_b y \sim \epsilon \rightarrow 0, \quad (55)$$

也就是说，在视界上，我们无法得到Liouville形式的理论，而是一个自由的标量场理论，而它的中心荷是1，对于解释黑洞的熵来说太小了。

- ▶ 同样的结果适用于右移分支。

规范变换 V

- ▶ 从作用量上看,

$$\begin{aligned}
 kI_{WZW} &= \frac{k}{8\pi} \int_{\partial M} \sqrt{q} dwd\bar{w} q^{\bar{w}\bar{w}} (\partial_{\bar{w}} \Psi \partial_{\bar{w}} \Psi - \epsilon) \\
 &= \frac{k}{8\pi} \int_{\partial M} dwd\bar{w} \frac{2\pi^2 L^3 T_L^2}{Nr_+} (\partial_{\bar{w}} \Psi \partial_{\bar{w}} \Psi - \epsilon),
 \end{aligned} \tag{56}$$

趋于视界时, $N^2 \sim \epsilon \rightarrow 0$ 是发散的。

结论 I

- ▶ 如果应用Eddington坐标的话，可以研究在视界上的性质。当到视界上的时候，Liouville作用量的第二项是没有的，从而得到的是自由标量场，其中心荷太小，不足以解释黑洞的熵。
- ▶ 我们将“左移”和“右移”两个共形场分开考虑，即使按照Carlip的方法合成一个共形场，按照群元的合成关系，得到的依然是自由标量场。
- ▶ 在视界附近，能不能写成Liouville作用量的形式需要考虑更多的边界条件。存不存在一个c流？

谢谢！