AdS/CFTを用いた非平衡ブラック ホールのエントロピーの提案

竹田大地 (京都大学)

arXiv:2403.07275 に基づく

2024年4月22日 セミナー @ 中央大学

自己紹介

名前

竹田大地

所属

京都大学D3

分野

素粒子

これまでの研究

弦の場の理論

ホログラフィー

バルク計量再構築

AdS/CMP

ブラックホール熱力学

BH熱力学から量子重力へ

時空の起源、量子重力理論は未解明

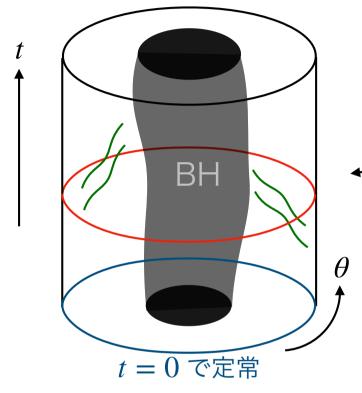
極端な天体であるBHを調べよう(特異点、地平面)

BHはHawking輻射をする熱力学系

BHは量子重力の統計力学?Strominger-Vafa (1996)

BH熱力学を完成して量子重力の道標を与える!

(d+1) 次元動的BH + 物質場(古典)



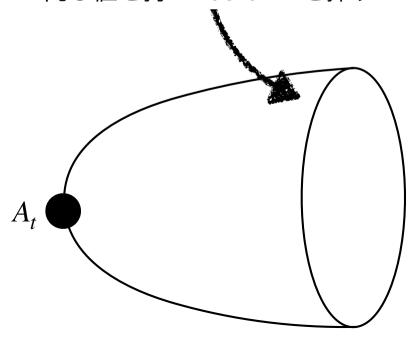
質量 M_t (角) 運動量 P_t 規格化可能モード $\pi_{I,t}(\theta)$

同じ値を持つEuclid BHを探す



第1法則 (GR) : $\dot{S}_t = \beta_t \dot{M}_t + \cdots$

第2法則 (AdS/CFT): $S_t \geq S_0$



- 1. BH熱力学と問題
- 2. CFTで粗視化エントロピーの導入と第2法則の証明
- 3. AdS/CFTによる重力への書き換え
- 4. 第2法則はヌルエネルギー条件と関係
- 5. 重力で(一般化された)第1法則を証明

- 1. BH熱力学と問題
- 2. CFTで粗視化エントロピーの導入と第2法則の証明
- 3. AdS/CFTによる重力への書き換え
- 4. 第2法則はヌルエネルギー条件と関係
- 5. 重力で(一般化された)第1法則を証明

熱力学の4法則

第0: 示強変数の存在

温度 T, 化学ポテンシャル μ , ...

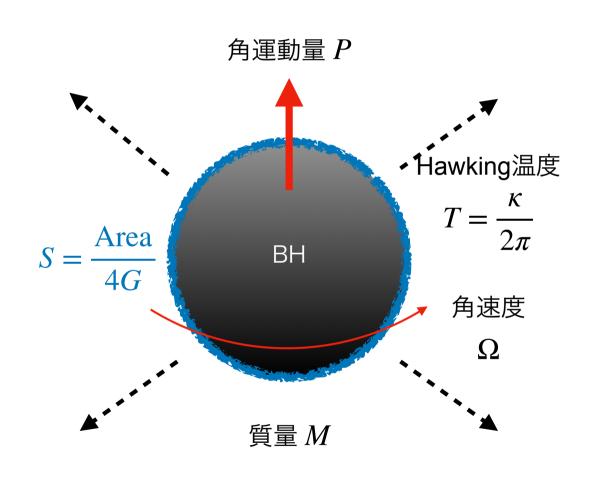
第1: 熱力学関係式

 $dE = TdS + \mu dN + \cdots$

第2: 断熱遷移 $X \to Y$ が可能なら、またその時に限り $S_X \leq S_Y$

第3: T=0 でエントロピーは消える 熱力学を作るのに関係ないので今回は無視

BH熱力学もほとんど同じ



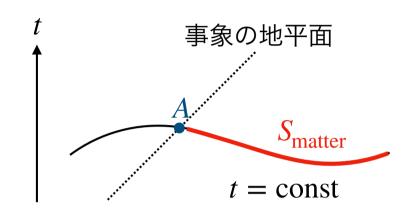
第0: 示強変数 T, Ω, \dots

第1:熱力学関係式 $dM = TdS + \Omega dP + \cdots$

第2:未決着Hawkingの面積則?
一般化第二法則?
他の候補?

第二法則は未決着

一般化エントロピー

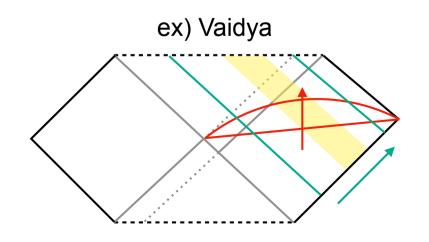


$$S_{ ext{gen}} := rac{A}{4G} + S_{ ext{matter}}$$

これまで $\dot{S}_{ ext{gen}} \geq 0$ を示す努力

第2法則: $X \to Y \iff S_X \le S_Y$

単調性が成り立つのは、準静的な近似

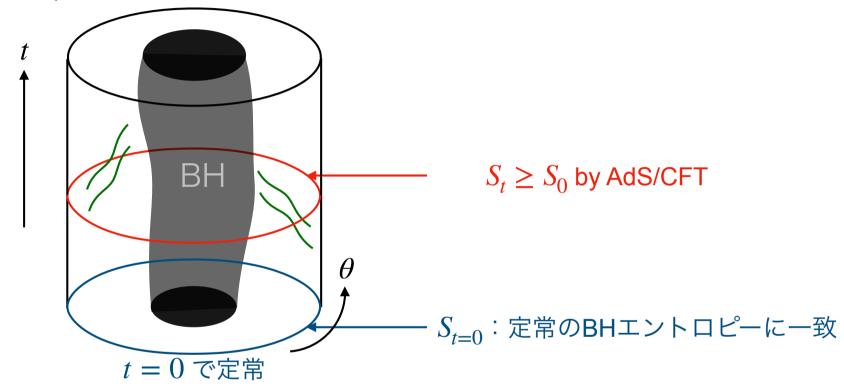


常に平衡ではない

初期状態で $S_{\rm gen} \neq S_{\rm Sch}$

To do: 正しいエントロピーを探す

(d+1) 次元動的BH + 物質場(古典)



(一般化された)第一法則
$$\dot{S}_t = \beta_t (\dot{M}_t - \Omega_t \dot{P}_t) - \int \mathrm{d}^{d-1}\theta \cdots$$
 物質からの局所的な寄与

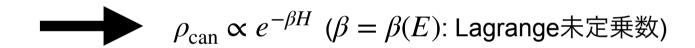
第一・第二法則に従うBHエントロピーの提案

- 1. BH熱力学と問題
- 2. CFTで粗視化エントロピーの導入と第2法則の証明
- 3. AdS/CFTによる重力への書き換え
- 4. 第2法則はヌルエネルギー条件と関係
- 5. 重力で(一般化された)第1法則を証明

粗視化=ある側面だけ尊重

正準分布

$$S(\rho) = -\operatorname{Tr} \rho \ln \rho$$
 を最大化
条件: $\operatorname{Tr}(\rho H) = E$ かつ $\operatorname{Tr} \rho = 1$



$$S_{\mathrm{can}} = -\operatorname{Tr}
ho_{\mathrm{can}}\ln
ho_{\mathrm{can}}$$

粗視化=ある側面だけ尊重

粗視化状態 $ho_{ m cg}$

 $\{H, P_A, O_I(\theta)\}$: 尊重される演算子

$$S(\rho) = -\operatorname{Tr}\rho \ln \rho$$
 を最大化

条件: $Tr(\rho H) = h$, $Tr(\rho P_A) = p_A$, $Tr(\rho O_I(\theta)) = o_I(\theta)$, $Tr\rho = 1$

$$\rho_{\rm cg} = \frac{1}{Z} \exp \left[-\beta \left(H - \omega^A P_A - \int \! \mathrm{d}^{d-1} \theta \, \lambda^I(\theta) O_I(\theta) \right) \right]$$

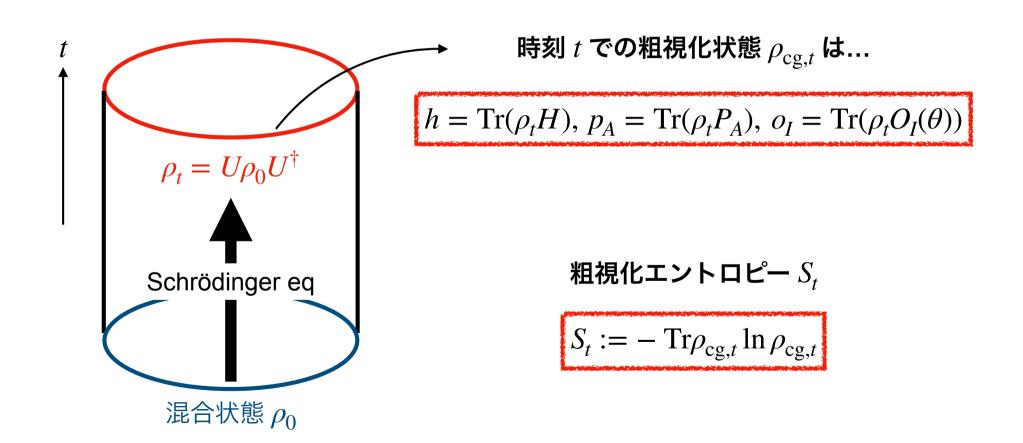
粗視化エントロピー

$$S := -\operatorname{Tr}\rho_{\operatorname{cg}}\ln\rho_{\operatorname{cg}}$$

時刻 t での粗視化エントロピー

粗視化の条件:

$$\operatorname{Tr}(\rho H) = h$$
, $\operatorname{Tr}(\rho P_A) = p_A$, $\operatorname{Tr}(\rho O_I(\theta)) = o_I(\theta)$



相対エントロピーから第2法則

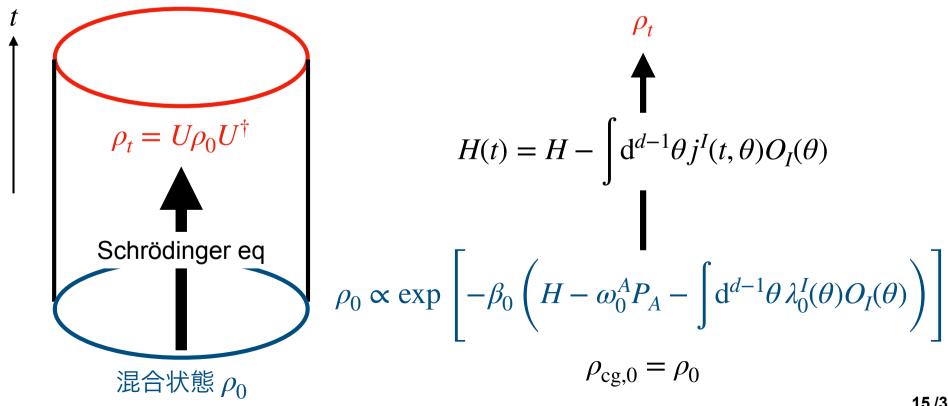
相対エントロピーの正定値性

$$\operatorname{Tr} \rho_t \left(\ln \rho_t - \ln \rho_{\operatorname{cg},t} \right) \ge 0$$



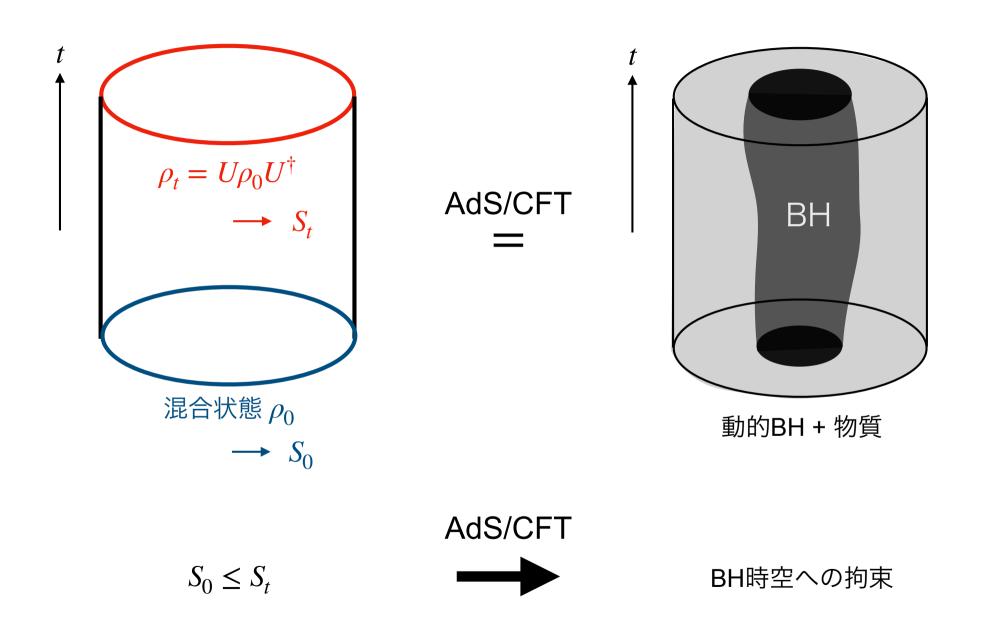
第2法則

$$S_t \geq S_0$$

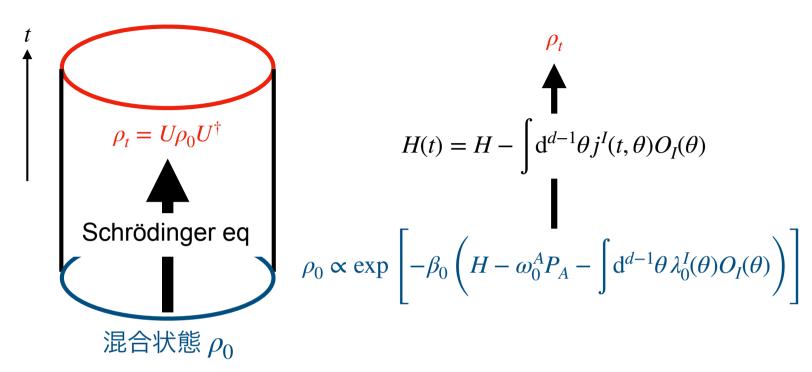


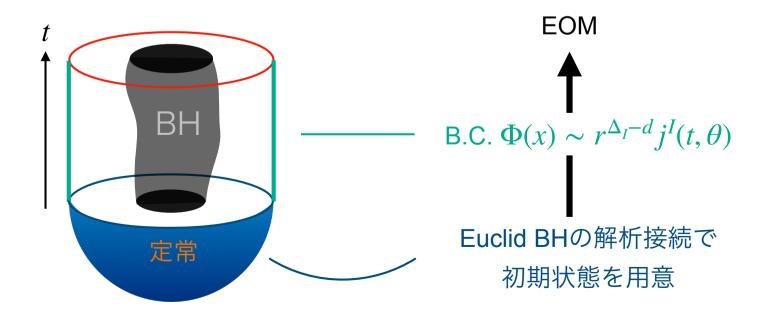
- 1. BH熱力学と問題
- 2. CFTで粗視化エントロピーの導入と第2法則の証明
- 3. AdS/CFTによる重力への書き換え
- 4. 第2法則はヌルエネルギー条件と関係
- 5. 重力で(一般化された)第1法則を証明

AdS/CFTはBHの力学を拘束する

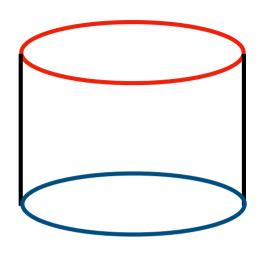


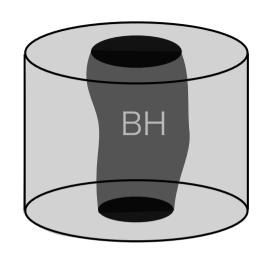
設定:平衡から非平衡へ発展





GKPW公式と 1 点相関





$$\left\langle e^{i\int d^{d-1}\theta j^I(t,\theta)O_I(\theta)}\right\rangle$$

$$e^{iI_{\rm grav}[\Phi]}$$

$$e^{iI_{\text{grav}}[\Phi]}$$
 with $\Phi(x) \sim r^{\Delta_I - d} j^I(t, \theta)$

$$\operatorname{Tr}(\rho_t O_I(\theta))$$

$$\frac{\delta}{\delta j^{I}(t,\theta)} I_{\text{grav}}[\Phi] =: \pi_{I,t}(\theta)$$

$$\operatorname{Tr}(\rho_t H), \operatorname{Tr}(\rho_t P_A)$$

ADM質量、角運動量

Brown-York tensorを使う

粗視化状態 = Euclid BH

$$Z[\beta, \Omega, \lambda] =$$

$$\operatorname{Tr} \exp \left[-\beta \left(H - \omega^{A} P_{A} - \int \mathrm{d}^{d-1} \theta \, \lambda^{I}(\theta) O_{I}(\theta) \right) \right] \qquad = \qquad e^{-I_{\mathrm{grav}}^{(\mathrm{E})}} \left[\Phi \right] \qquad \qquad \delta$$

$$\operatorname{Tr}(\rho_{\mathrm{cg}} O_{I}(\theta)) \qquad = \qquad -\beta^{-1} \frac{\delta}{\delta \lambda^{I}(\theta)} I_{\mathrm{grav}}^{(\mathrm{E})}[\Phi] =: \pi_{I}^{(\mathrm{E})}(\theta)$$

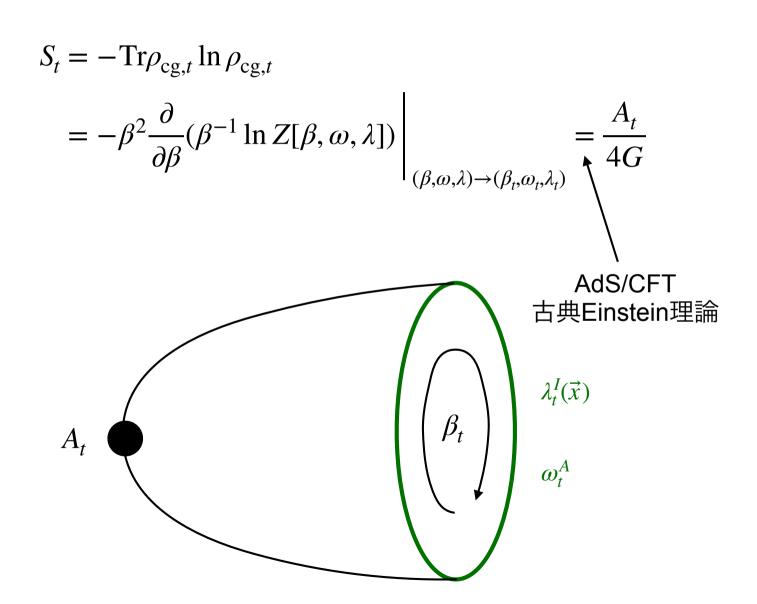
$$\operatorname{Tr}(\rho_{\operatorname{cg}}H)$$
, $\operatorname{Tr}(\rho_{\operatorname{cg}}P_A)$ = ADM質量, 角運動量

各時刻 t での粗視化状態の決定

$$\pi_{I,t}(heta)=\pi_I^{(\mathrm{E})}(heta)$$
 および質量と角運動量の一致

解:
$$(\beta, \omega, \lambda) = (\beta_t, \omega_t, \lambda_t)$$

エントロピーは先端の面積



AdS/CFTより、 $A_t \geq A_0$

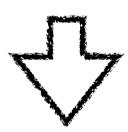
相対エントロピーの正定値性

$$\operatorname{Tr} \rho_t \left(\ln \rho_t - \ln \rho_{\operatorname{cg},t} \right) \ge 0$$



第2法則

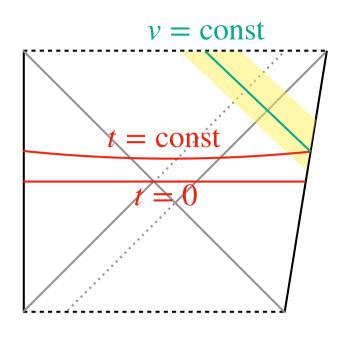
$$S_t \geq S_0$$



$$A_t \ge A_0$$

- 1. BH熱力学と問題
- 2. CFTで粗視化エントロピーの導入と第2法則の証明
- 3. AdS/CFTによる重力への書き換え
- 4. 第2法則はヌルエネルギー条件と関係
- 5. 重力で(一般化された)第1法則を証明

Sch-AdS



$$\mathrm{d}s^2 = -f(v,r)\mathrm{d}v^2 + \frac{\mathrm{d}r^2}{f(v,r)} + r^2\mathrm{d}\Omega^2,$$

$$f(v,r) = 1 + \frac{r^2}{L^2} - \frac{2\mu(v)}{r^{d-2}}$$
 境界では $v=t$

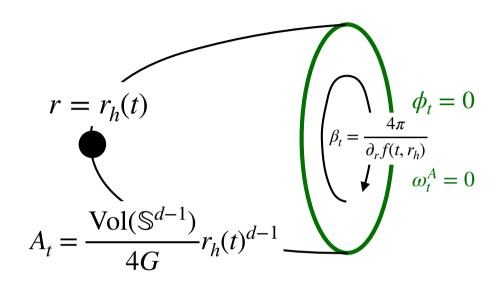
尊重するもの: 質量 M_t , 角運動量 $P_{A,t}$, 電荷 Q_t

$$M_t = \frac{d-1}{8\pi G} \text{Vol}(\mathbb{S}^{d-1}) \times \mu(t) + (\mu - \text{indep.})$$

$$P_{A,t} = 0$$

$$Q_t = 0$$

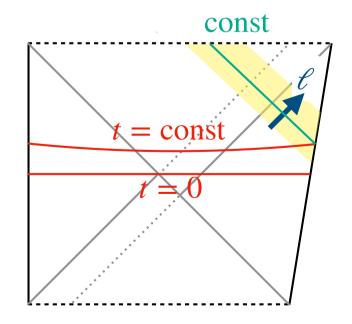
Sch-AdS



$$M_t, P_{A,t}, Q_t$$
を持つEuclid BH

$$\int_{\beta_{t} = \frac{4\pi}{\partial_{r} f(t, r_{h})}}^{\Phi_{t} = 0} ds^{2} = f(v, r) d\tau^{2} + \frac{dr^{2}}{f(v, r)} + r^{2} d\Omega^{2}$$

$$\int_{\omega_{t}^{A} = 0}^{\Phi_{t} = 0} f(v, r) d\tau^{2} + \frac{r^{2}}{f(v, r)} + r^{2} d\Omega^{2}$$



AdS/CFTより

$$A_t \ge A_0$$

勝手な $\mu(v)$ では不成立

 $T_{\ell\ell} \geq 0$ のとき成立(十分条件)

他の具体例でも同じ結論

AdS/CFTより

 $A_t \geq A_0$ 常には成り立たないが、

 $T_{\ell\ell} \geq 0$ なら成立(十分条件)

回転BTZと4次元の漸近平坦な荷電BHで確認

- 1. BH熱力学と問題
- 2. CFTで粗視化エントロピーの導入と第2法則の証明
- 3. AdS/CFTによる重力への書き換え
- 4. 第2法則はヌルエネルギー条件と関係
- 5. 重力で(一般化された)第1法則を証明

Entropy vs Euclid作用: Legendre変換

エントロピー
$$S_t$$
 と 自由エネルギー $F_t:=eta_t^{-1}I_{\mathrm{grav}}^{(\mathrm{E})}[eta_t,\omega_t,\lambda_t]$ の関係

$$S_t = -I_{\text{grav}}^{(E)}[\beta_t, \omega_t, \lambda_t] + \beta_t \left(M_t - \omega_t^A P_{A,t} - \int \mathrm{d}^{d-1} \vec{x} \, \lambda_t^I(\theta) \pi_{I,t}(\theta) \right)$$
 尊重される値

 $(\beta_t, \omega_t, \lambda_t)$ を (M_t, P_t, π_t) の関数と見る

c.f.) CFT での記述

$$\begin{split} S_t &= -\operatorname{Tr} \rho_{\mathrm{cg},t} \ln \rho_{\mathrm{cg},t} \\ &= \ln Z[\beta_t, \omega_t, \lambda_t] + \beta_t \left(\langle H \rangle_t - \omega^A \langle P_A \rangle_t - \int \mathrm{d}^{d-1}\theta \, \lambda^I(\theta) \langle O_I(\theta) \rangle_t \right) \end{split}$$

一般化第1法則

$$S_t = -I_{\mathrm{grav}}^{(\mathrm{E})}[eta_t,\omega_t,\lambda_t] + eta_t \left(M_t - \omega_t^A P_{A,t} - \int\!\mathrm{d}^{d-1}\theta\,\lambda_t^I(\theta)\pi_{I,t}(\theta)
ight)$$
 $(eta_t,\omega_t,\lambda_t)$ は (M_t,P_t,π_t) の関数と見る S_t は $(M_t,P_{A,t},\pi_{I,t})$ を通して時間に依存

$$I_{
m grav}^{({
m E})}[eta,\omega,\lambda]$$
 の変分 in Einstein理論

$$\delta I_{\text{grav}}^{(E)}[\beta,\omega,\lambda] = M\delta\beta - P_A\delta(\beta\omega) - \beta \int d^{d-1}\theta \, \delta\lambda^I(\theta)\pi_I(\theta) + (EOM)$$

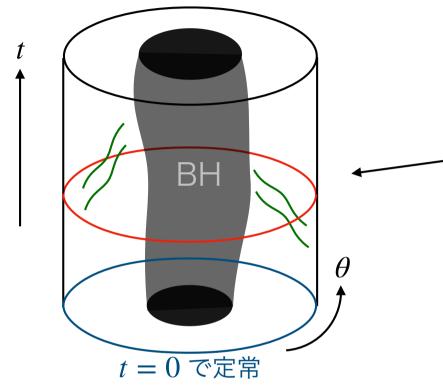
変分を
$$\delta = \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}$$
 とおいて、

$$\dot{S}_t = \beta_t (\dot{M}_t - \omega_t^A \dot{P}_{A,t}) - \int d^{d-1}\theta \, \lambda_t^I(\theta) \, \dot{\tilde{\pi}}_{I,t}(\theta), \quad \tilde{\pi}_{I,t} = \beta_t \pi_{T,t}$$

- 1. BH熱力学と問題
- 2. CFTで粗視化エントロピーの導入と第2法則の証明
- 3. AdS/CFTによる重力への書き換え
- 4. 第2法則はヌルエネルギー条件と関係
- 5. 重力で(一般化された) 第1法則を証明

第一・第二法則に従うBHエントロピーの提案

(d+1) 次元動的BH + 物質場(古典)



質量 M_t (角) 運動量 P_t 規格化可能モード $\pi_{I,t}(\theta)$

同じ値を持つEuclid BHを探す



第一法則 (GR) : $\dot{S}_t = \beta_t \dot{M}_t + \cdots$

第二法則 (AdS/CFT): $S_t \geq S_0$

