

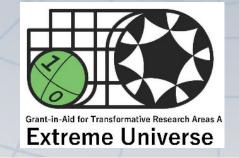
京大11月祭本部講演 2022年11月22日@京大総合体育館

量子情報から創発する宇宙 一理論物理学の究極の姿か?

高柳 匡

京都大学基礎物理学研究所









京都大学基礎物理研究所

当研究所は、湯川秀樹博士の ノーベル物理学賞を記念して、 1953年に日本初の共同利用研究所 として創設されました。



理論物理学全分野(素粒子、原子核、 宇宙、物性、量子情報)の第一線 の研究者が揃っています。

湯川記念室はどなたでも 見学できます。



基礎物理学研究所素粒子論グループ



基研素粒子論グループ (元気な大学院生を毎年募集)



当研究所開催の国際会議 It from Qubit School (2019年6月)



私のグループの勉強会 (外国人研究者も多いです)



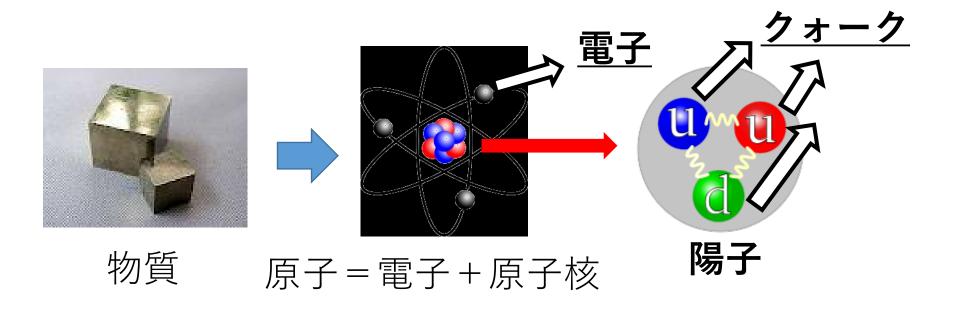
遠足の様子

1はじめに

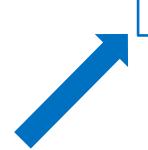
素粒子論とは?

物質を細かく分け、最小単位を探求する学問が、素粒子物理。その理論が素粒子論。

⇒究極にミクロな物理法則の探求。



力も素粒子!



電気・磁気の力

静電気や磁石の力。

自然界に働く力



万有引力(重力)

物が落下する力。 太陽と地球が引き合う力。

原子核に働く力(強い力・弱い力)

これがないと原子も存在できない。

カもミクロに見ると、実は粒子の受け渡し!





例えば、 電気・磁気の力:光子

万有引力(重力): 重力子

原子核の力:中間子



湯川秀樹博士

自然界に働く4つの力とその理論

- ① 電磁気力
- ②強い力 (核力)



湯川秀樹(1949年)

3弱い力(B-崩壊)

場の量子論(ミクロな理論) として統一的に扱える



朝永振一郎(1965年)人为

4<u>重力(万有引力)</u>マクロな物理法則は 一般相対性理論

量子論(ミクロな理論) として扱えるならば…

<u>究極の物理法則!</u>

ゲージ理論(標準理論)



力を全て統一した理論?

=量子重力理論?

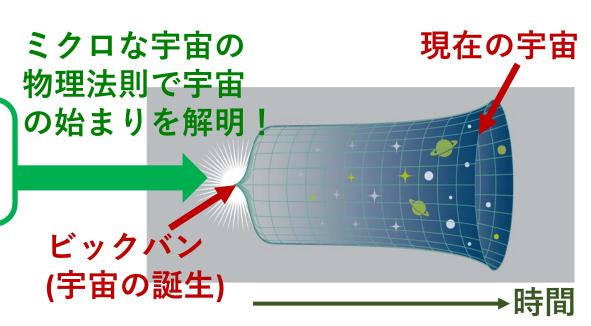


南部陽一郎、小林誠、益川敏英(2008年)

我々がやりたいこと: 量子重力理論を解明したい!

[注] 量子○○理論=ミクロな○○理論 の意味 (例:量子力学→ミクロな物体の運動の法則)

量子重力理論 = ミクロな重力理論

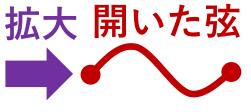


宇宙創成を解明するには、量子重力理論が必要!

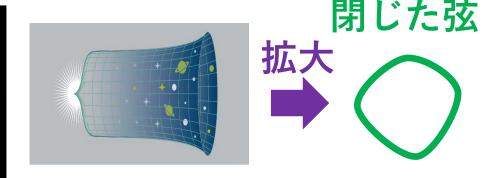
量子重力理論の最有力候補が「超弦理論」。 超弦理論では、万物を構成する最小単位は「ひも(弦)」。

[南部 後藤 1970,...米谷 Scherk-Schwarz 1974,...]





物質(電磁気力・核力) ゲージ理論



宇宙(重力)

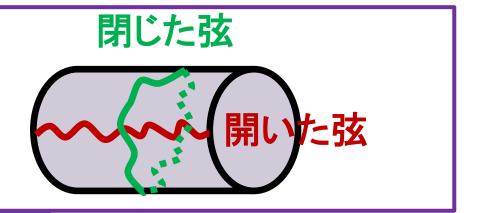
しかし、超弦理論は、高度な数学に基づいた理論で、具体的にいろいろ計算するのが難しい。



宇宙創成を解明するには、さらにアイデアが必要!

そこで「ゲージ重力対応(ホログラフィー原理)」が登場!

「開いた弦(物質)」も 「閉じた弦(宇宙)」も 弦の素材は同一!



ゲージ重力対応(ホログラフィー原理)

Maldacena 1997

ある時空の重力理論 - 境界の量子物質(ゲージ理論)

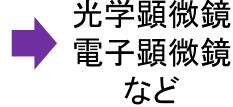
開弦 重力理論 = 空間座標が創発



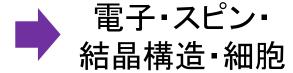
顕微鏡は自然科学の研究で非常に基礎的で重要な実験装置

→ホログラフィー原理は、いわば、理論物理学の顕微鏡!

物性物理 生物•化学







高エネルギー物理



加速器





素粒子•原子核

量子重力理論 (超弦理論)



ホログラフィー原理 (ゲージ重力対応)

思考実験



量子ビット

量子エンタングルメント

~時空のミクロな幾何構造

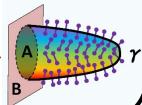




ホログラフィー原理は ブラックホールのような 重力理論の時空を拡大する。

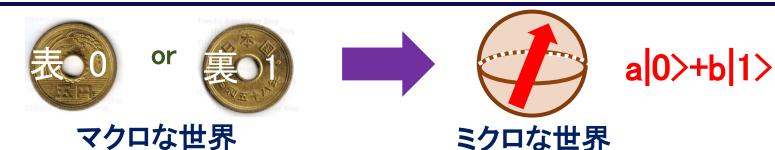




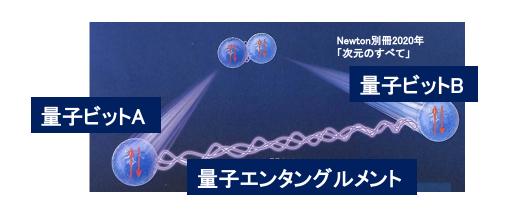


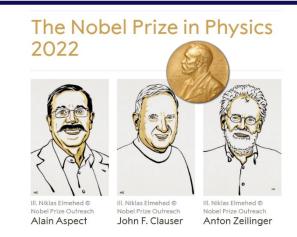
ミクロな宇宙の拡大すると見えてくるもの→量子情報!

量子ビット=ミクロな世界の1ビットの情報(スピン)



量子エンタングルメント(もつれ)=量子ビット間の絡み合い(相関)





講演内容

- ① はじめに
- ② 量子エンタングルメント
- ③ ブラックホールとエントロピー
- ④ ホログラフィー原理と量子エンタングルメント
- ⑤ ブラックホールの情報問題への応用
- ⑥ 量子情報から創発する宇宙
- ⑦ おわりに

[参考文献]

拙著「量子エンタングルメントから創発する宇宙」 (基本法則から読み解く物理学最前線 23) 共立出版 2020年



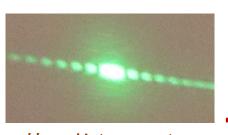
② 量子エンタングルメント

<u>粒子と波の二重性</u> 光の正体について考えてみる。

- (A) 光の粒子説 [ニュートン,…]
 - →光は直進するから。(光子)
- (B) 光の波説 [ホイヘンス,…]
 - →光は干渉・回折を起こすから。







アルミ箔二枚(20μm) のスリットをノギスで作り、 レーザーを入射させた像 実は、 どちらも正しい! アインシュタイン の光量子仮説 1905年



例えば、電子など、 ミクロな物質は何でも 粒子と波の二重性を持つ!

量子論の基本的性質:粒子と波の二重性

粒子 = 波(波動関数)



→ 波は「<u>重ね合わせ</u>」できる!

量子論の状態 $|\Psi\rangle=a|f\rangle+b|g\rangle$ (状態を表す)

ケット

波動関数 $\Psi(x) = a f(x) + b g(x)$ 関数の足し算

量子ビット

量子状態の例として、電子の持つスピン(自転)を考える。

スピン上向き (右回転)

$$|0\rangle \neq \uparrow \uparrow$$

スピン下向き $\left|1\right\rangle = \left|1\right\rangle$

$$|1\rangle = \downarrow \rangle$$

スピン1つの状態 $|\Psi\rangle = a|0\rangle + b|1\rangle$ 1量子ビット

古典計算機

扱う情報:古典情報

情報量:ビット(二進法)

8ビットが1バイト

量子計算機

扱う情報:量子情報

情報量:量子ビット



量子エンタングルメント(量子もつれ)

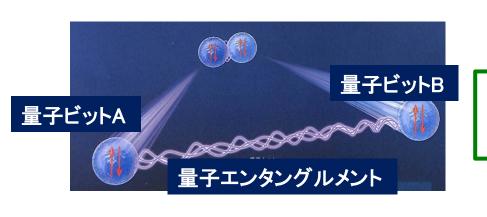
AとBの2つの量子ビットがある系を考える。

次のベル状態を考える:

$$\left|\Psi_{\text{coll}}\right\rangle = \frac{1}{\sqrt{2}} \left(\left|0\right\rangle_{A} \left|1\right\rangle_{B} + \left|1\right\rangle_{A} \left|0\right\rangle_{B}\right)$$

この時、Aのスピンを測定するだけで、Bのスピンも分かってしまう!

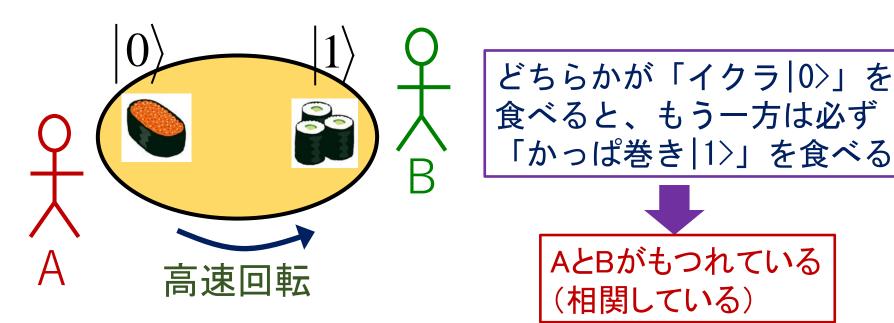
このAB間の相関が、量子エンタングルメント(量子もつれ)である。



全体の状態は決まっているが、一部に制限すると不確定!

「もつれ」のイメージ

例:"速すぎる回転寿司"に行ったAさんとBさん



しかし本当は、上記の例は古典的な相関である。達人であれば、イクラをさっと取ることができるので。

一方、ミクロな世界の量子論では、どんな達人でも一方を選 ぶのは不可能となる。これが**「量子もつれ**」。

ベルの不等式(CHSH不等式) スピンは、 $|S_{A,B}^{(1,2)}| \le 1$ とする。

古典論では、2粒子AとBのスピンについて次の不等式が成り立つ。

$$\left| \left\langle S_A^{(1)} \cdot \left(S_B^{(1)} - S_B^{(2)} \right) + S_A^{(2)} \cdot \left(S_B^{(1)} + S_B^{(2)} \right) \right\rangle \right| \le 2$$

量子論では、もつれた状態を考えることで、この不等式は破れる!

ベル状態は不等式を最大に破る!

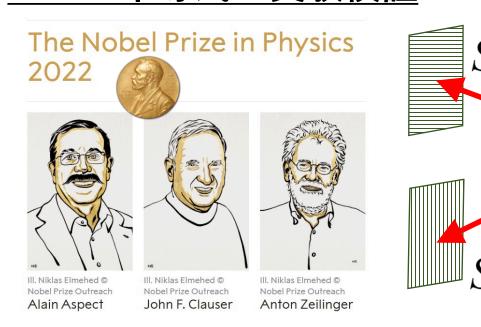
エンタングル

した光子対

ある方向の

スピンを測定

ベルの不等式の実験検証



ベルの不等式の破れの計算
$$\vec{a} = (a_1, a_2, a_3)$$
は、スピンの方向を表し、 $|\vec{a}| = 1$ である。
$$S_A = \sum_{i=1}^3 a_i \sigma_i, \qquad S_B = \sum_{i=1}^3 b_i \sigma_i, \qquad$$
とおく。

$$oldsymbol{\sigma}_i$$
 はパウリ行列: $\sigma_1=\sigma_x=egin{bmatrix}0&1\\1&0\end{bmatrix},\quad \sigma_2=\sigma_y=egin{bmatrix}0&-i\\i&0\end{bmatrix},\quad \sigma_3=\sigma_z=egin{bmatrix}1&0\\0&-1\end{bmatrix}$

$$O_i$$
 はパパリカリョリ: $b_1 - b_x - \begin{bmatrix} 1 & 0 \end{bmatrix}$, $b_2 - b_y - \begin{bmatrix} i & 0 \end{bmatrix}$, $b_3 - b_z - \begin{bmatrix} 0 & -1 \end{bmatrix}$ ベル状態 $\left| \Psi_{\mathrm{Bell}} \right\rangle = \frac{1}{\sqrt{2}} \left(\left| 0 \right\rangle_A \otimes \left| 0 \right\rangle_B + \left| 1 \right\rangle_A \otimes \left| 1 \right\rangle_B \right)$ に対して $\left\langle \Psi_{\mathrm{Bell}} \middle| S_A S_B \middle| \Psi_{\mathrm{Bell}} \right\rangle = a_1 b_1 - a_2 b_2 + a_3 b_3$ が成り立つ。

特に、
$$S_A^{(1)} = \sigma_1$$
, $S_A^{(2)} = \sigma_3$, $S_B^{(1)} = \frac{1}{\sqrt{2}}(\sigma_1 + \sigma_3)$, $S_B^{(2)} = \frac{1}{\sqrt{2}}(\sigma_3 - \sigma_1)$.

と選ぶと、
$$\left\langle S_A^{(1)} \cdot (S_B^{(1)} - S_B^{(2)}) + S_A^{(2)} \cdot (S_B^{(1)} + S_B^{(2)}) \right\rangle = 2\sqrt{2}$$
となり、ベルの不等式が破れる。

エンタングルメント・エントロピー(EE)

量子エンタングルメントの大きさを測る量

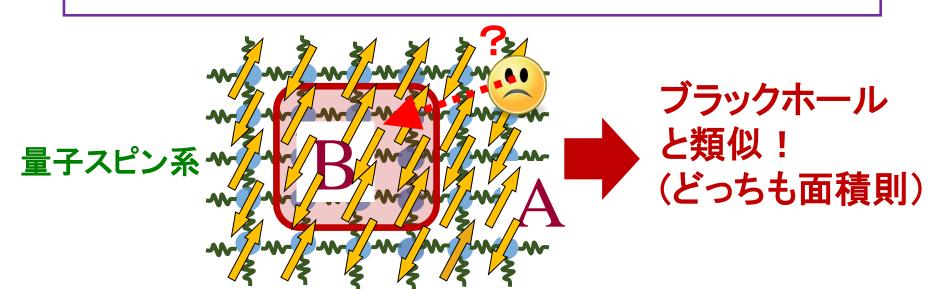


エンタング ルメント・エントロピー(EE)

AB間のエンタングルメント・エントロピー SA

= AB間に存在するベル状態の(平均の)数

(= Aのみしか観測できない場合に失う情報量)



エンタングルメント・エントロピーその2

|エンタングルメントの度合=ベル対の数≒EE|

まず量子系を部分系AとBに分割する: $H_{tot}=H_{\scriptscriptstyle A}\otimes H_{\scriptscriptstyle B}$.









Aの縮約密度行列 ho_A (Bにアクセスできない観測者)

を
$$\rho_A = \operatorname{Tr}_B \left[|\Psi_{tot}\rangle \langle \Psi_{tot}| \right]$$
 と導入することで、

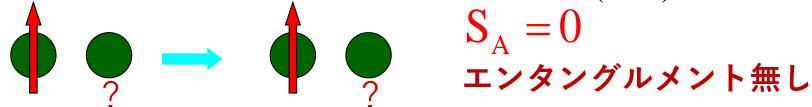
エンタングルメント・エントロピー S(pA) が定義される:

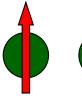
$$S(\rho_A) = -\mathrm{Tr}[\rho_A \mathrm{log} \rho_A]$$
 \approx AB間のベル対の数

簡単な例:2量子ビット(=2つスピンがある系)

(i)
$$|\Psi\rangle = \frac{1}{2} \left[\uparrow \rangle_A + \left|\downarrow \rangle_A\right] \otimes \left[\uparrow \rangle_B + \left|\downarrow \rangle_B\right|\right]$$

$$\Rightarrow \rho_{\mathbf{A}} = \operatorname{Tr}_{\mathbf{B}} \left[|\Psi\rangle \langle \Psi| \right] = \frac{1}{2} \left[|\uparrow\rangle_{\mathbf{A}} + |\downarrow\rangle_{\mathbf{A}} \right] \cdot \left[\langle\uparrow\rangle_{\mathbf{A}} + \langle\downarrow\rangle_{\mathbf{A}} \right] \approx \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & 0 \end{pmatrix}.$$

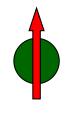




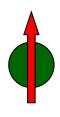
$$S_A = 0$$

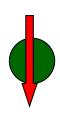
(ii)
$$|\Psi\rangle = \left[|\uparrow\rangle_A \otimes |\downarrow\rangle_B - |\downarrow\rangle_A \otimes |\uparrow\rangle_B \right] /\sqrt{2}$$

$$\Rightarrow \rho_{A} = \operatorname{Tr}_{B} \left[|\Psi\rangle\langle\Psi| \right] = \frac{1}{2} \left[\uparrow\rangle_{A} \langle\uparrow|_{A} + \left|\downarrow\rangle_{A} \langle\downarrow|_{A} \right] \approx \begin{pmatrix} 1/2 & 0 \\ 0 & 1/2 \end{pmatrix}.$$









$$S_A = log 2$$

 $S_A = \log 2$ 最大エンタングル状態

③ ブラックホールとエントロピー

ブラックホール時空

半径が小さく、非常に重い天体。強い重力 で引き付けるため、光ですら内部から出て くることができない。⇒ブラックな天体

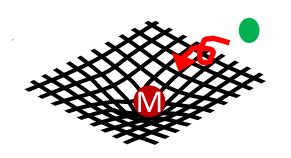


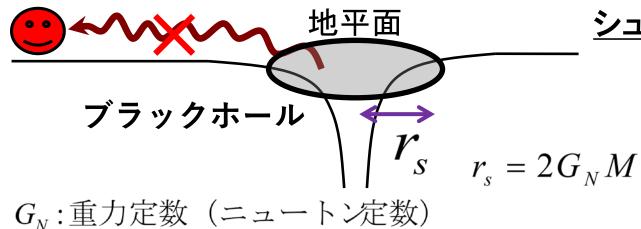
一般相対論に特有の現象!

アインシュタイン方程式

$$R_{ab} - \frac{1}{2} Rg_{ab} = 8\pi G_N T_{ab}$$

一般相対論に従い 時空が曲がる!





シュワルツシルド半径

M=太陽質量 $\rightarrow \mathcal{V}_{S} = 3 \text{km}$

M=地球質量 $\rightarrow \mathcal{V}_{c} = 9 \text{mm}$

M:ブラックホールの質量

ブラックホール・エントロピーの直観的意味

ブラックホールが星などの重力崩壊で形成されると、外部の観測者は、ブラックホール内部の情報にアクセスできなくなる。



観測者は星の情報 にアクセスできる 情報はBH内部に隠れてしまう!



物理では、そのような「隠れて見えない情報」 の量の対数をエントロピー(S)と呼ぶ:

$$S = \log W$$
.

W=識別できないミクロな状態の数

例: コインが3枚ある場合、それぞれ裏か表の状態があるので、 $W=2\times2\times2=8$ となり、 $S=\log 8=3$ である。

<u>ブラックホールのエントロピー(Bekenstein-Hawking公式)</u>

[1972–1976]

$$S_{BH} = \frac{k_B \cdot c^3}{4G_N \cdot \hbar} \cdot \mathbf{A}_{BH}$$

ABH=ブラックホールの面積 ⇒ 幾何学

GN=重力定数 ⇒ 重力

fi=プランク定数 ⇒ 量子力学

kB=ボルツマン定数 ⇒熱力学

理解するには 量子重力理論 が必要!

BHエントロピーは体積ではなく面積に比例する!

➡ 重力理論の自由度は面積に比例する!

ブラックホールの熱力学

ブラックホールには、エントロピーがあることから予想されるように、熱力学と類似した性質がある。これを**ブラックホールの熱力学**と呼ぶ。

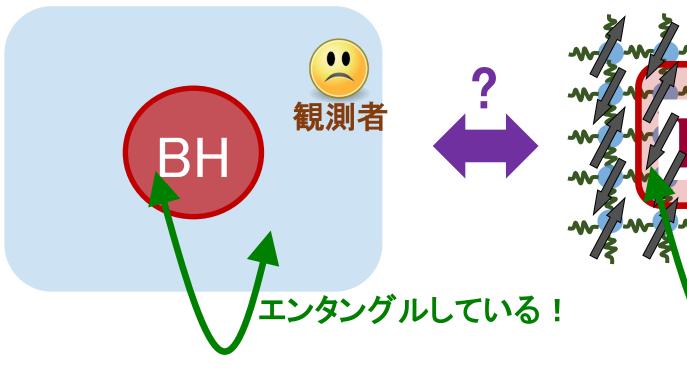


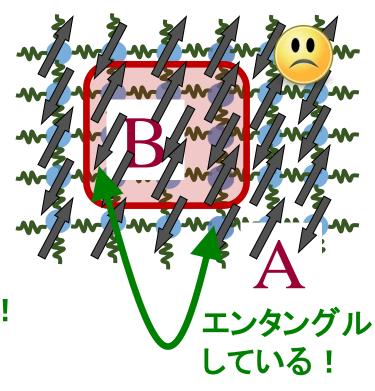
熱力学で知られる法則もブラックホールに対して成り立つ。 (例えば第一法則: $Q=T \Delta S= \Delta E$)

量子多体系エンタングルメントとブラックホールの類似性

ブラックホール時空

量子スピン系





BHエントロピー SBH

?

エンタングルメント・エントロピー SA

時空

面積則

物質

面積則

④ ホログラフィー原理と量子エンタングルメント ホログラフィー原理とは?

ブラックホールのエントロピーは体積ではなく、面積に比例している!

このように重力理論を通常の物質に例えると自由度が1次元低く見える。これをホログラフィー原理と呼ぶ。

ホログラフィー原理 ['t Hooft 93, Susskind 95]

重力理論 = 境界上の量子物質

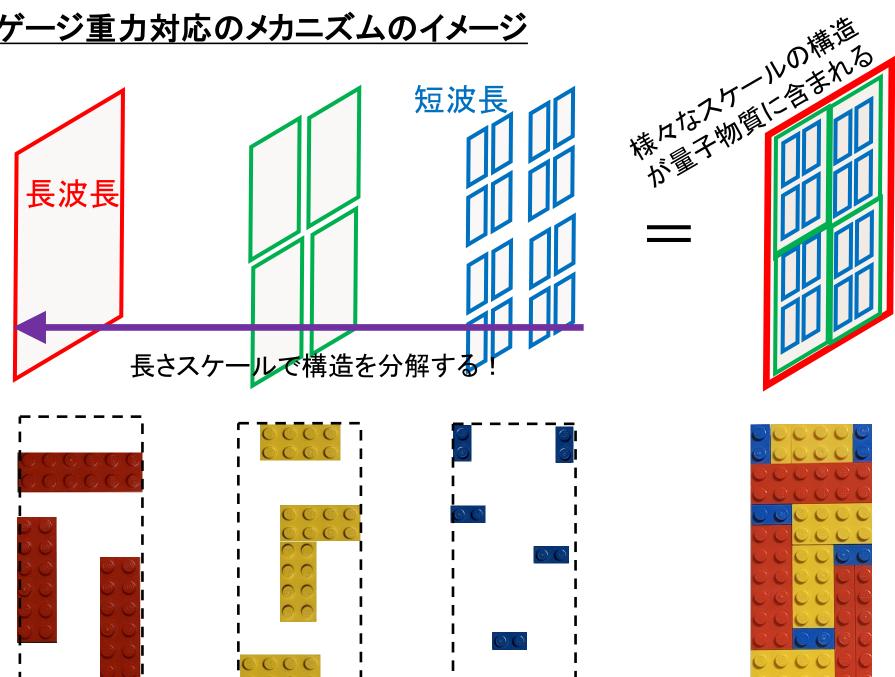
本当であれば、難しい量子重力の問題を、量子物質の問題に帰着できる!

ホログラフィー原理で最もよく知られた例:

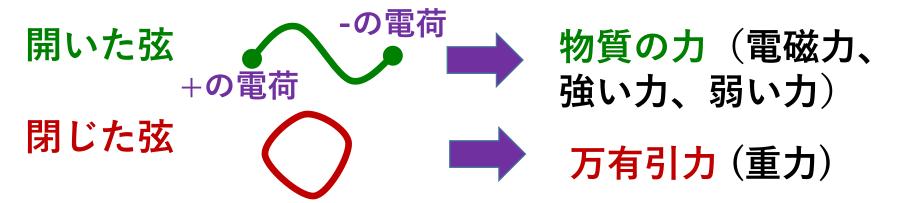
- ゲージ重力対応(AdS/CFT対応) – [Maldacena 1997]

D+1次元反ドジッター宇宙 D次元時空における (AdS時空)における重力理論 ゲージ理論(共形場理論) 反ドジッター(AdS)宇宙 共形場理論(CFT) →量子臨界点の物質 →負の曲率を持つ宇宙 スケール不変(自己相似) 電磁気学のように 質量ゼロの粒子の理論 境界 CFT 反ドジッター宇宙

ゲージ重力対応のメカニズムのイメージ



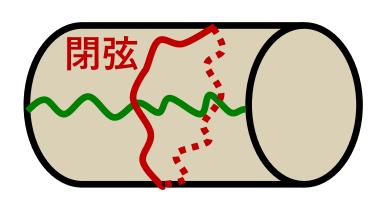
超弦理論の視点 物質の最小構成要素は弦である



ひもの双対性「閉じた弦=開いた弦」

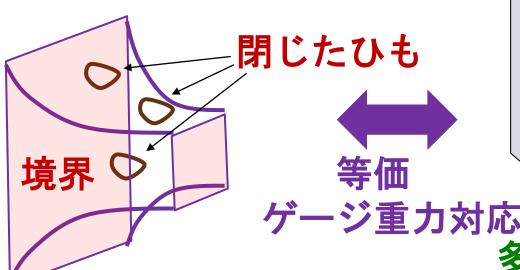
「電磁気力」と「重力」 は実は同じものを別の 見方で見ただけ!



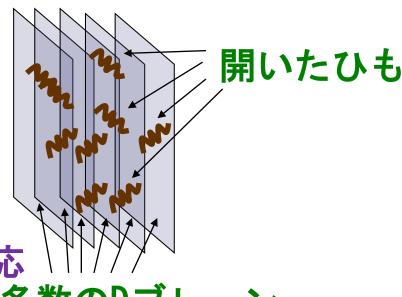


<u>弦理論からのゲージ重力対応の理解</u>

反ドジッター宇宙 (AdS) の重力理論



"物質"のミクロな理論

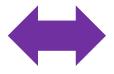


多数のDブレーン (ゲージ理論、CFT)



等価

ブラックホールの熱力学 [マクロな幾何学]

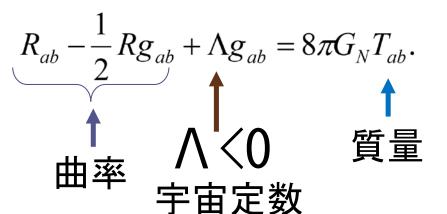


物質の熱力学 [ミクロな物理]

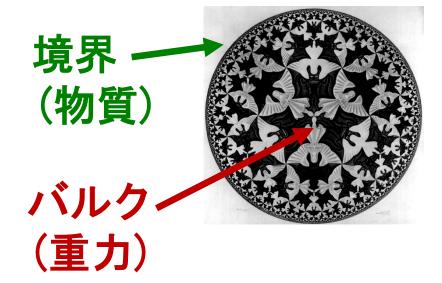
注意点1

(1) 反ドジッター宇宙⇒負の宇宙定数 Λ を持つ宇宙

現実の宇宙に近いのは ドジッター宇宙(\(\lambda > 0 \)) だが、 そのホログラフィー原理は 発展途上(後で述べる)。

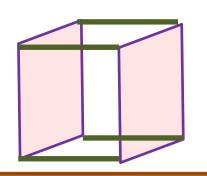


反ドジッター空間の幾何



宇宙の3つのタイプ(対称性が最大の場合)

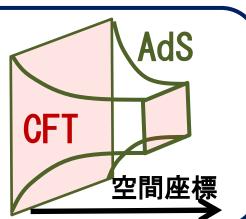
- [1] <u>宇宙定数=0 (曲率=0)</u>
 - → 平坦な宇宙 (ミンコフスキー時空)



[2] <u>宇宙定数<O(曲率<0)</u>

→ 反ドジッター宇宙(Anti de-Sitter Space)

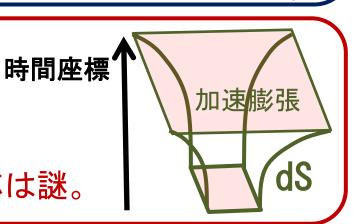
ゲージ重力対応が適用可!



[3] 宇宙定数>0 (曲率>0)

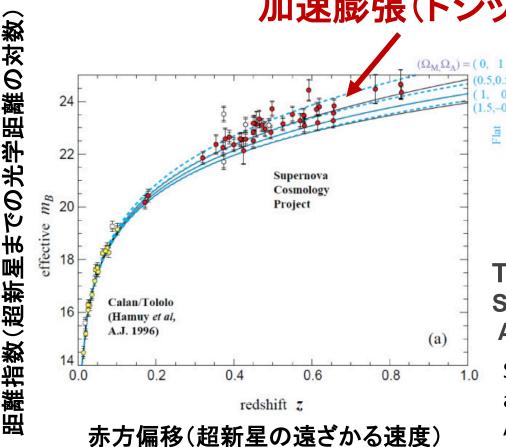
→ ドジッター宇宙(de-Sitter Space)

現実の宇宙はこれ。でもゲージ重力対応は謎。



膨張宇宙の証拠

明るさが決まっているla型の超新星を観測して、「見かけの明るさ(超新星までの距離」)と「遠ざかる速度(赤方偏移)」を測定することで、宇宙の加速度(宇宙定数、ダークエネルギー)を求めることができる。



加速膨張(ドジッター宇宙 A>0)の証拠!

加速膨張 加速で、距離が長くなり 過去の速度は遅くなる。

減速膨張



The Nobel Prize in Physics 2011 Saul Perlmutter, Brian P. Schmidt, Adam G. Riess

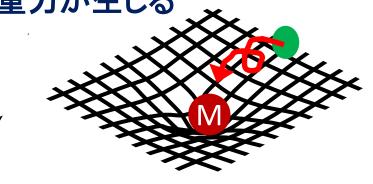
S. Perlmutter et al., "Measurement of Ω and Λ from 42 high-redshift supernovae", Astrophys. J., 517, 565-586, (1999)

ダークエネルギー(宇宙定数)

アインシュタイン方程式

$$R_{\mu\nu} - \frac{1}{2} Rg_{\mu\nu} = T_{\mu\nu}.$$

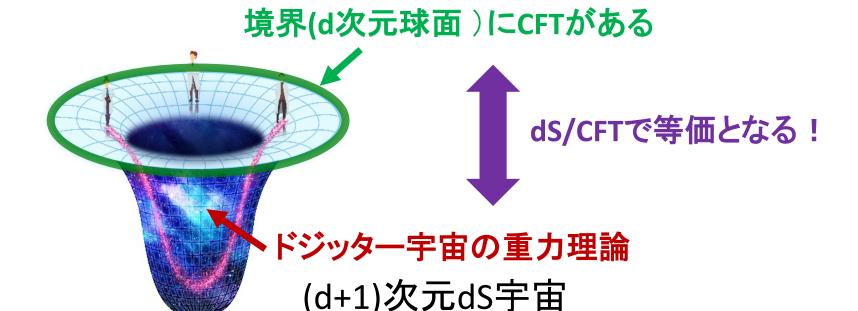
物質のエネルギーにより 宇宙の時空が曲がり、 重力が生じる ...



宇宙の曲がり具合「物質」のエネルギー(時空の曲率)

- ダークエネルギー(宇宙定数Λ)→7割程度
- ダークマター(正体不明の物質)→3割程度
- 通常の物質→5%程度

ドジッター宇宙のホログラフィー: dS/CFT [Strominger 2001]



しかし、これまでdS宇宙に対応するCFTの具体例に関して理解が乏しかった。一般相対論のdSに対応するCFTも知られていなかった。



我々は、3次元dS宇宙に対応するCFTの具体例を発見!

[西岡-疋田-瀧-高柳 2022 (Phys.Rev.Lett. 129 (2022) 4, 041601)]

注意点2

"物質"⇒相互作用が非常に強い物質

類似例:クォーク・グルーオンプラズマ

高温超伝導体

冷却原子系

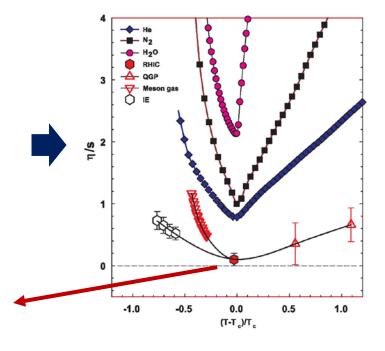
金の原子核衝突実験で生じた クォーク・グルーオンプラズマ の粘性 η の測定結果

[Lacey et. al. 2006]

最小値はホログラフィー原理の

予言: $\eta/s=1/4\pi$ に近い!

[Kovtun-Son-Starinets 2004]

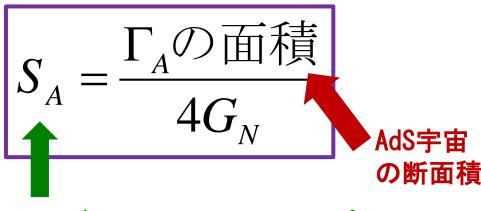


さて、いよいよ次に、 ホログラフィー原理と量子情報の関係に ついて考えてみよう!

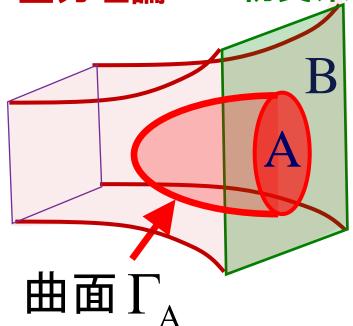
ホログラフィックなエンタングルメント・エントロピー [笠-高柳 2006]

 Γ_{A} をAを取り囲む曲面の中で面積が最小となるものとする。





エンタングルメント・エントロピー (≈AIこ含まれる量子情報量)

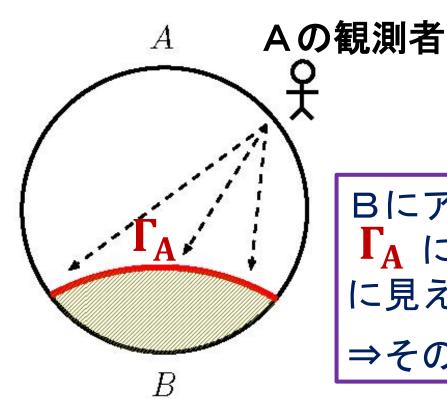




「ブラックホールのエントロピー公式」の大幅な拡張

「AdS宇宙のアインシュタイン方程式」≈「SAに対する熱力学第一法則」

<u>どのようにこの公式を見出したか?</u>



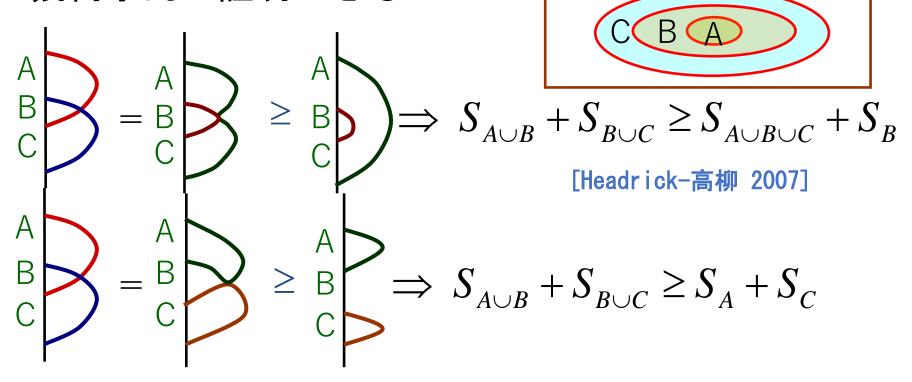
Bにアクセスできない観測者は Γ_A にブラックホールがあるように見え、斜線の領域が隠される。

⇒そのBHのエントロピーがEE!

強劣加法性の証明

量子情報の基本となる不等式の強劣加法性 [Lieb-Ruskai 73]

が幾何学的に証明できる!

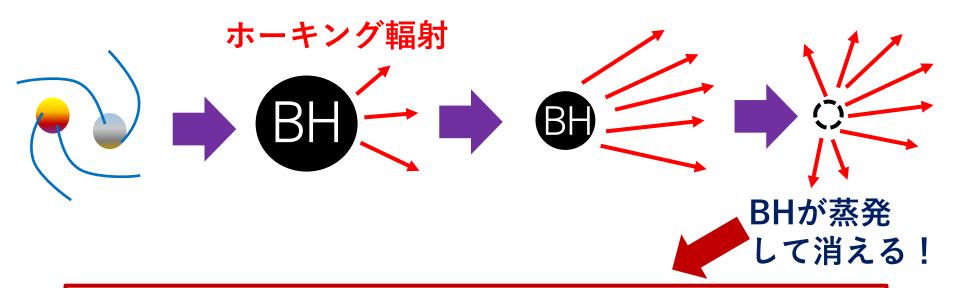


「量子情報の不等式=幾何学の三角不等式」となる!

⑤ ブラックホールの情報問題への応用

ブラックホール(BH)の情報損失問題

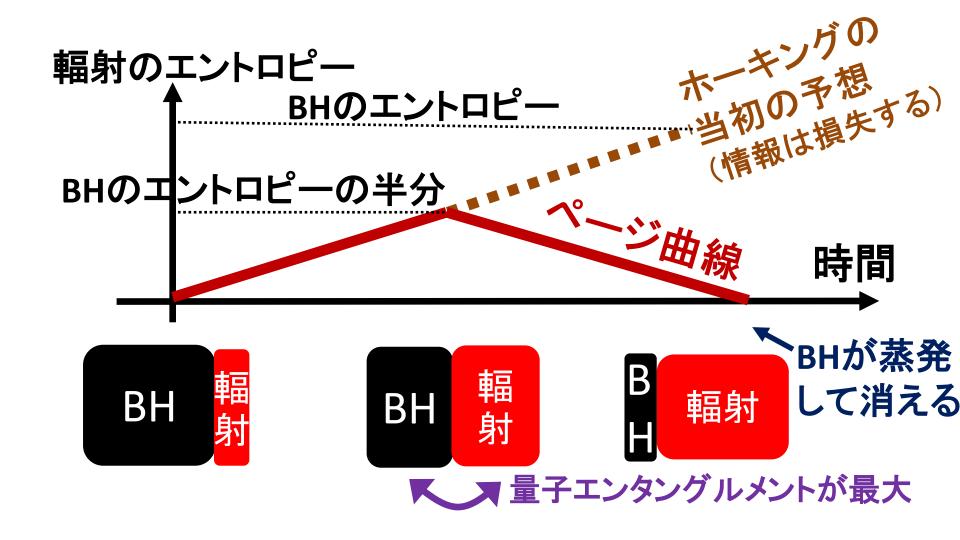
ホーキングが発見したように、実はブラックホールは温度を持ち、 黒体輻射(ホーキング輻射)を行う。この輻射で次第にエネル ギーを失い、最終的には消えてしまう(蒸発する)と考えられる。



BHの内部に隠れていた情報も消えてしまう! →量子力学のユニタリティー(情報の保存則)に反する!

エンタングルメント・エントロピーのページ曲線

BHの蒸発で、情報が損失しない(全系が純粋状態)とすると、 エンタングルメント・エントロピーはページ曲線に従うべき。

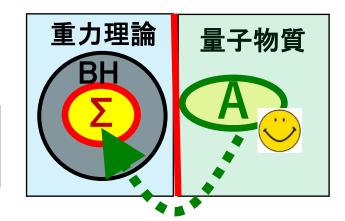


ブラックホール情報問題の解明の糸口

ホログラフィックなエンタングルメント・エントロピー(EE)を、 共形場理論と重力理論が隣接する系に一般化する。



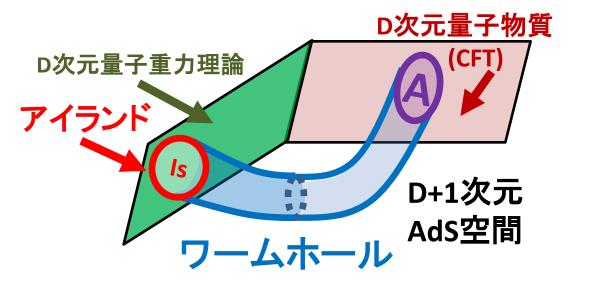




量子物質の アイランド Σ を観測できる! エンタングルメント

蒸発が進むとBH内部に抜け穴(アイランド)が開いて、中の情報をホーキング輻射から取り出せるようになる。
→ページ曲線を再現。

アイランド公式の直感的な理解

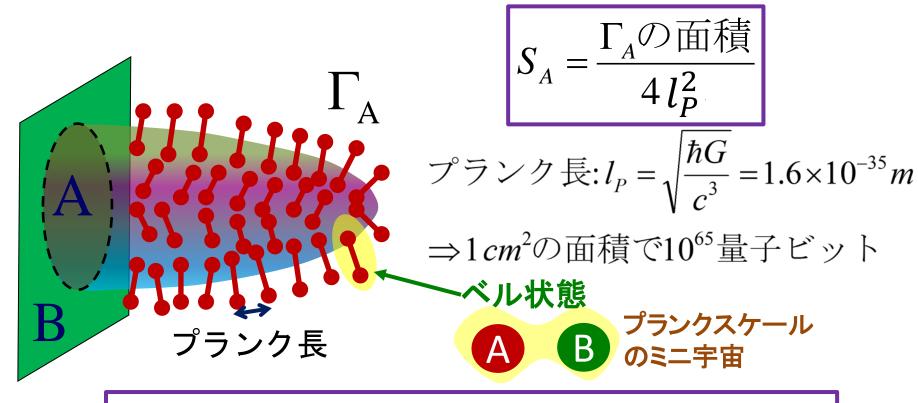




日経新聞[2021年7月4日26面] 高柳が取材を受けた最新記事 (ブラックホールの量子論と アイランド公式の説明)

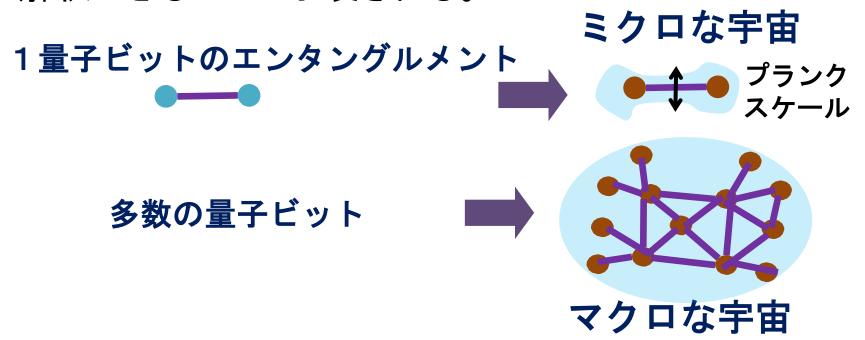
⑥ 量子ビットから創発する宇宙

このエントロピー公式は、プランク面積あたり 1量子ビットのエンタングルメントの存在を意味する。





量子ビットは時空全体に満ちているのでは? →量子ビットから宇宙は創発する? このように、重力理論の時空が、量子ビットの集合体と解釈できることが示唆される。





これを実現する模型がテンソルネットワーク!

[Swingle 2009]

テンソルネットワーク (TN) [DMRG: White 92,.. CTM: 西野-奥西 96,

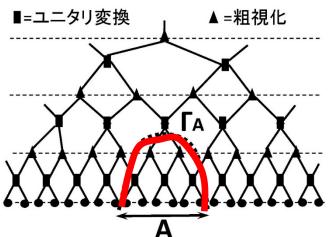
PEPS: Verstraete-Cirac 04, ···.]

量子多体系の状態を精度よく表す波動関数の幾何学的記述法

ミクロな状態 = 量子エンタングルメントのネットワーク

MERA TN [Vidal 2005]

- →量子臨界点の基底状態を実現
- →AdS宇宙の光円錐方向に対応

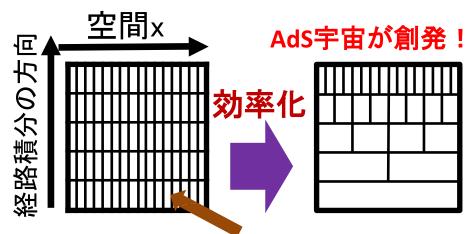


SAはネットワークの最小断面積!

[例2] 経路積分の効率化

[Caputa-Kundu-宮地-渡邊-高柳 2017]

- →場の量子論(CFT)に適用可
- →AdS宇宙の時間一定面に対応

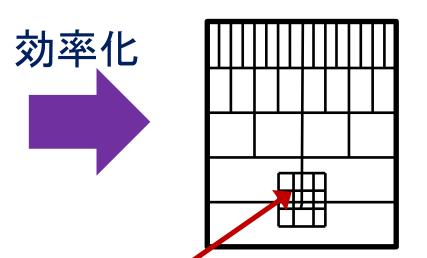


初期の経路積分で短波長情報は無視可!

量子臨界点の効率的テンソルネットワーク計算を考えるとAdS宇宙が現れる!

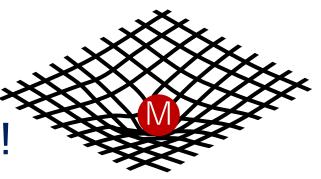
経路積分の効率化のダイナミクス

経路積分 物体を置く (エネルギー源)



離散化を細かくする必要 がある!

エネルギー源(=情報源) が背景の時空を曲げる > ⇒一般相対論の本質!



⑦ おわりに

従来の物理学の考え方

顕微鏡・加速器

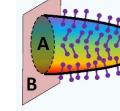


物質 = 素粒子の集まり

結晶

講演者らの研究成果 とその最近の発展

「情報量=面積」の式はBHに限らず、実は 一般の宇宙で成立!



本講演で紹介した新しい方向性

ホログラフィー原理 重力理論は、最速の"量子コンピューター"?

→量子誤り訂正符号・量子計算へ新しい知見

宇宙 = 量子情報(量子ビット)の集まり?



重力理論の時空は量子ビットの集合体?

→量子重力理論を解明するための鍵



関連する物理学の発展

力学 18世紀 電磁気学 19世紀 情報科学 一般相対論 1915年 量子力学 1925年 場の量子論 量子統計力学 ゲージ重力対応 1997年 量子情報 ホログラフィック・ エンタングルメン エンタングルメント 2006年 2005年 量子計算機 Google 量子物質 量子重力理論 2019年 のダイナミクス 重力のミクロな理論

量子情報の話を専門家から聞きたい方へ

(+私の講演をさらに聞きたい方へ..)

https://www2.yukawa.kyoto-u.ac.jp/~extremeuniverse/第一回市民講演会(キーワード「極限宇宙市民講演会」、高柳のHPにもリンク有)

日時: 2022年11月26日(土) 10時-12時半

場所: オンライン(zoom)開催、無料

講演者:

森前智行(京都大学基礎物理学研究所・准教授、

専門:量子情報理論)

高柳 匡(京都大学基礎物理学研究所・教授、

専門:素粒子論)

スケジュールと講演タイトル:

10:00-11:00 森前智行「量子情報:量子計算と量子暗号」

11:10-12:10 高柳 匡「量子情報から極限宇宙へ:量子ビットから創発する宇宙」 講演終了後、12:30まで質問タイムを設けます。



参考文献

(2-1) 拙著 「ホログラフィー原理と量子エンタングルメント」 臨時別冊・数理科学 SGC106 (SDB Digital Books 25) サイエンス社 2014年



(2-2) 拙著「量子エンタングルメントから創発する宇宙」 (基本法則から読み解く物理学最前線 23) 共立出版 2020年

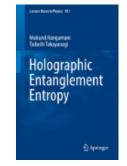


(2-3) T. Nishioka,

"Entanglement entropy: holography and renormalization group" Rev.Mod.Phys. 90 (2018) 3, 035007 [arXiv:1801.10352]

(2–4) M. Rangamani and T. Takayanagi,

"Holographic Entanglement Entropy"
Lecture Notes in Physics, Springer, 2017 [arXiv:1609.04645]



(2–5) T. Nishioka, S. Ryu and T. Takayanagi "Holographic Entanglement Entropy: An Overview" J.Phys.A 42 (2009) 504008 [arXiv: 0905.0932]