ブレーン宇宙の考えに基づくと、時空が、サブミリメートル程度の空間的余剰次元を持っている可能性がある。もし、我々の宇宙が、そのようなブレーン宇宙ならば、重力のスケールと他のゲージ場のスケールは、TeV スケールで統一されるので、加速器内で、高次元のミニ・ブラックホールが生成出来ると期待されている。

我々は、高次元時空の物理的特徴を明らかにする第一歩として、5次元ブラックホールを考えた。5次元時空では、たとえ、時空の4次元部分に対して漸近平坦性が要請されるとしても、余剰次元を伴う時空全体の構造には、様々な可能性が許される。そこで、我々は、非自明な漸近構造を持つ5次元ブラックホール解を研究した[1-10]。

歪んだ  $\mathbf{Kaluza\text{-}Klein}$  ブラックホール 我々は、5 次元  $\mathbf{Einstein\text{-}Maxwell}$  理論の解として、歪んだ  $\mathbf{S}^3$  の地平線を 2 つ持ち、静的な、帯電  $\mathbf{Kaluza\text{-}Klein}$  ブラックホール解を構成した [10]。3 次元球  $\mathbf{S}^3$  は、 $\mathbf{Hopf}$  バンドル、つまり、 $\mathbf{S}^2$  基底空間上の捻られた  $\mathbf{S}^1$  バンドル構造と見なされる。この歪んだ  $\mathbf{Kaluza\text{-}Klein}$  ブラックホールにおいて、外側の地平線は、 $\mathbf{S}^2$  の方が  $\mathbf{S}^1$  よりも大きく、扁円であるが、内側の地平線は、 $\mathbf{S}^2$  の方が  $\mathbf{S}^1$  よりも小さく、扁長である。このブラックホールは、その近傍において 5 次元的に振る舞い、その遠方は、コンパクトな余剰次元を伴う有効的に 4 次元な時空となっている。

地平線が 1 つになる場合、この解は、BPS ブラックホール解になり、Taub-NUT 空間上の帯電 Kaluza-Klein ブラックホールを表す。我々は、この BPS ブラックホール解を、multi-centered Gibbons-Hawking 空間上の多体ブラックホール解に拡張した [9]。各々のブラックホールの地平線のトポロジーには、 $S^3$  だけでなく、それぞれ異なるレンズ空間  $L(n;1)=S^3/Z_n$  (n: 自然数 ) が許される。更に、我々は、正の宇宙項を持つ多体ブラックホール解を構成した [7]。

我々は、これらの静的で歪んだ Kaluza-Klein ブラックホール解を、Chern-Simons 項を含む、5 次元 Einstein-Maxwell 系における、角運動量を持つブラックホール解に拡張した [2,3]。これらの解は、余剰次元方向に回転する、非 BPS な帯電ブラックホールを表し、" Kerr 回転 " と " Gödel 回転 " を特徴付ける、2 種類のパラメータを持つことが出来る。

[3] で議論したブラックホール解は、ブラックホール自身の回転に関連する、"Kerr 回転"パラメータを持つ。一方、[2] で議論した、歪んだ Kerr-Gödel ブラックホール解は、"Kerr 回転"と"Gödel 回転"に関連する、2 種類の独立なパラメータを持っている。この歪んだ Kerr-Gödel ブラックホールは、2 つの独立なエルゴ領域を持つことが出来る。内側のエルゴ領域は、ブラックホールの地平線に接している。外側のエルゴ領域は、内側のエルゴ領域に接することなく、球殻状になっている。更に、これら 2 つのエルゴ領域は、互いに逆方向に回転することが出来る。

回転ブラックホールの合体 5 次元ブラックホールの地平線のトポロジーには、 $S^3$  やレンズ空間  $L(n;1)=S^3/Z_n$  がある。それらの地平線のトポロジーの違いは、時空の漸近構造と関係している。それらの特徴を議論する為に、我々は、Chern-Simons 項と正の宇宙項を含む、5 次元 Einstein-Maxwell 系を用いて、Eguchi-Hanson 空間上の回転している多体ブラックホール解を構成した [5]。この解は、2 体のブラックホールの場合、非自明な漸近構造を持つ空間上で、地平線トポロジー  $S^3$  の 2 体の回転ブラックホールが合体して、地平線トポロジー  $S^3/Z_2$  (レンズ空間)の 1 体の回転ブラックホールに変化する過程を記述している。一方、Klemm-Sabra 解は、2 体のブラックホールの場合、自明な漸近構造を持つ空間上で、地平線トポロジー  $S^3$  の 1 体の回転ブラックホールに変化する過程を記述している。そこで、我々は、自分達の構成したブラックホール解と Klemm-Sabra 解を比較した

その結果、合体後のブラックホールの地平線面積は、角運動量に依存していることが分かった。これら 2 つの場合において、合体後の地平線面積に対する角運動量の依存性の違いは、高次元時空の漸近構造と関係していることが明らかになった。

更に、我々は、歪んだ Kerr-Gödel ブラックホール解を、Gödel パラメータを持つ、回転している多体ブラックホール解に拡張した [1]。各々のブラックホールは、内側と外側の、2 つの独立なエルゴ領域を持つことが出来る。我々は、2 体のブラックホールの場合に、これらのエルゴ領域の合体の様子を、様々な形状と共に、具体的に示した。