# Session I: 重力

## 宇宙論

2000年代前半・標準宇宙論の確立 (WMAP, SDSS...)

原子核形成時期以後の振る舞いはよく理解できている。

原始宇宙の理解

より定量的な観測へ

宇宙背景輻射

銀河分布の大規模構造

重力波

原始重力波 (重力波は宇宙初期まで見通せる)

直接検出 (TAMA300, LCGT 2016-, DECIGO)

or 背景輻射

#### CMB

1965年に発見

1989

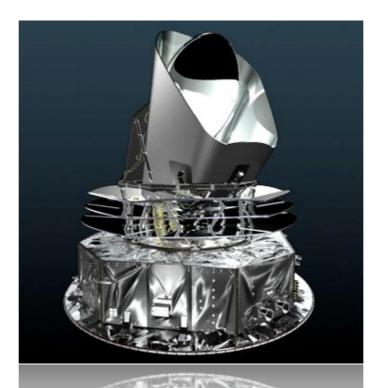
宇宙論の発展に大きく貢献

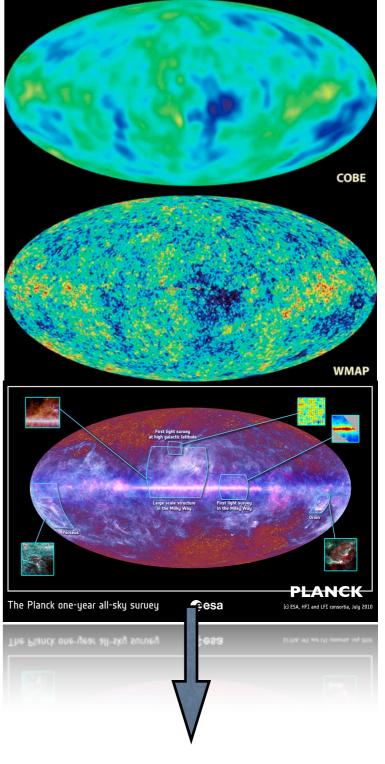
200 I

偏極のパターンから原始 重力波の影響が見える

2009

インフレーションのより 詳細な理解 →超弦理論





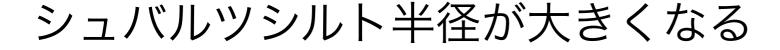
Next?

## Mini black hole

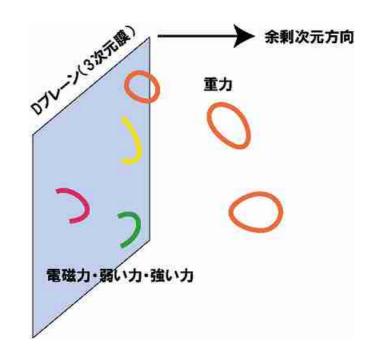
通常のM<sub>Pl</sub>=10<sup>19</sup> GeV

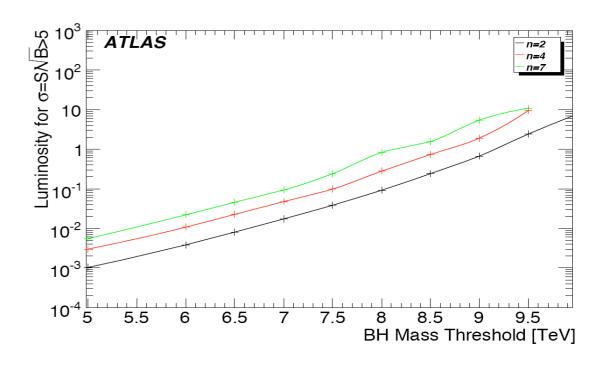
加速器で実現は不可能

余剰次元があるとMplが小さくなる



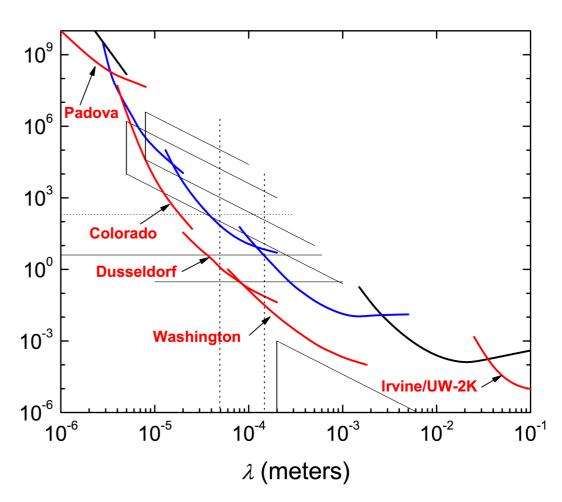
パラメータによってはLHCで見つ かるかもしれない





## 近距離重力

ニュートンの万有引力の 法則は近距離では精度良 く確かめられていない。



近距離では余剰次元の影響で ずれが生じるかもしれない