## セミナーのご案内

日時:2025年11月5日(水)4限目(15時20分から)

場所:第二校舎A館 A205 講演者: Joshua Baxter 氏 (東京大学 宇宙線研究所)

タイトル:ガンマ線宇宙論: GeV-TeV ガンマ線の宇宙論的伝搬を用いた 銀河系外背景光の制限

概要:銀河系外背景光(Extragalactic Background Light; EBL)は、宇宙史を通じてすべての星や銀河、塵が放射してきた光の総和であり、宇宙の光の履歴を記録する基礎的な宇宙論的観測量である。そのスペクトルエネルギー分布には、星形成・銀河進化史に関する多分な情報が含まれている。しかし、黄道光などの強い前景放射が EBL の直接測定を難しくする一方、銀河計数(Integrated Galaxy Light; IGL)法は下限しか与えられず、両者の間には「EBL 超過問題」と呼ばれる長年の議論が続いている。高エネルギーガンマ線天文学は、宇宙空間におけるガンマ線の伝搬過程: $\gamma \gamma \rightarrow e^+e^-$  (Breit-Wheeler 過程)を通じてEBL を間接的に制約できる独立かつ強力な手法を提供する。本講演では、チェレンコフ望

Observatory 計画の概要を紹介したのち、Fermi-LAT および地上ガンマ線望遠鏡による GeV-TeV ガンマ線観測を用いた最新の EBL 制限結果をお話しする。特に、約 1600 個の ブレーザーおよび 300 を超える超高エネルギースペクトルを用いた大規模集団解析により、従来を上回る赤方偏移分解能と統計的精度を実現した。得られた EBL 強度は、銀河計数や探査機による低前景観測と整合的であり、EBL 超過問題が前景放射の系統誤差に起因する可能性を示唆した。また、ガンマ線観測のみから導出した宇宙星形成史が、従来研究に比べ 2-3 倍の精度で再現されたことも示した。本セミナーでは、ガンマ線観測の基礎から最新の EBL 研究までを概観し、ガンマ線を用いた宇宙論的探究の最前線を紹介する。

遠鏡の観測原理と次世代ガンマ線望遠鏡計画である Cherenkov Telescope Array