宇宙地球フロンティア実地研修 報告書

Report for Onsite Training in Earth-Space Frontier Science

氏名/Name	西野耀平/Nishino Yohei
所属部局/Affiliation	理学系 研究科 天文学 専攻 Department of Astronomy , Graduate School of Science
研究機関・企業名 /Hosting Institution	マーストリヒト大学/Maastricht University
期間/Period	2023 年 5 月 28 日 28/05/2023~ 2023 年 10 月 2 日 02/10/2023mm/dd /yyyy

次世代重力波望遠鏡である Einstein Telescope (ET) のプロトタイプを建設中のマーストリヒト大学にて、ET における量子雑音を低減する新たな手法の理論的な開発を行った(図1)。ET では量子雑音を低減するため、基線長 1 km のフィルター共振器を 2 本用いて周波数依存スクイージングを行うことが計画されている。しかしこの手法にはいくつか欠点がある。

一つ目は巨大なインフラストラクチャーが付加的に必要となる点である。フィルター共振器の建設には 真空チューブと鏡を安定化するための懸架システムが必要となる。干渉計を 3 台運転する ET の設計で は合計 6km の真空チューブと 6 台の懸架システムを要する。

二つ目はフィルター共振器の不完全性による感度の悪化である。従来の周波数依存スクイージングでは 直列につないだ光共振器を経由させる必要があり、共振器間のモードマッチングや位相揺らぎにより雑 音が混入する。また 1km のフィルター共振器はロスの影響が比較的大きく、また共振器の安定度由来 の雑音も感度に大きく影響する。この影響を回避するためには共振器の長さを長くする必要がある。

この二つの問題を解決するため、今回我々が開発した手法がテレポーテーションを利用した周波数依存スクイージングである(図 2)。スクイーズド真空場と EPR エンタングルメントの 3 本のビームをそれぞれ主干渉計に打ち込み、それぞれに位相回転を行わせる(図 3 参照)。最後に量子テレポーテーションを利用し、スクイーズド真空場を EPR エンタングルメントの片方へテレポートさせることで 3 種類の位相回転操作が集約された状態でテレポーテーションが行われる。この 3 種類の位相回転は従来の手法においての主干渉計と 2 本分のフィルター共振器と等価にすることができ、周波数依存スクイージングが実現できる。

この手法の優れているところは、一つ目の課題であるインフラストラクチャーが不要になるという点である。これは主干渉計の腕共振器をフィルター共振器として用いるためである。また二つ目の課題に関しても、主干渉計の基線長は 10km あるため、共振器由来のロスが低減できる。

今回の実地研修ではこの理論モデルの構築と、シミュレーションを行い、ET における本理論の有用性を示した(図4)。



図 1: 研修の様子。ET pathfinder prototype.

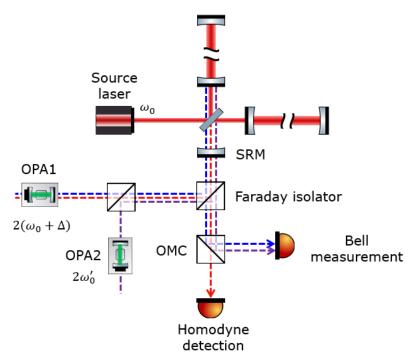


図 2: テレポーテーションスクイージングの概略図。光パラメトリック増幅器(OPA)を用いてスクイーズド真空場と EPR エンタングルメントを発生させ、干渉計に打ち込む。周波数的にこれらのビームは分離でき、それぞれ量子的な測定を行い、適切なフィルタリングを通して処理するとテレポーテーションが完了する。

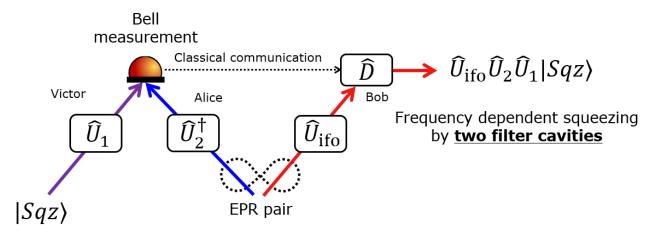


図 3:量子テレポーテーションスクイージングの様子。Victor のもつスクイーズド真空場が EPR エンタングルメント(Alice と Bob)を通して位相回転操作を経由しながら Bob 側へと伝わる。

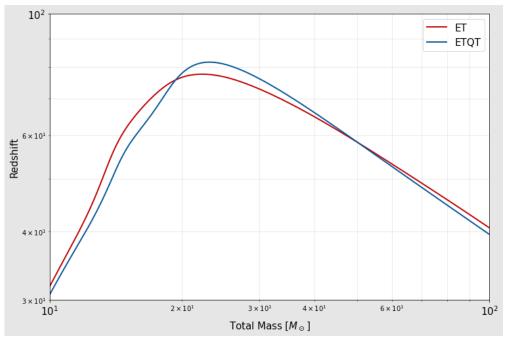


図2:コンパクト連星合体の観測可能距離を示すプロット。横軸は合体する連星のトータルマス、縦軸は赤方偏移。青線のテレポーテーションスクイージングは 20-50 太陽質量の合体に対して従来の周波数依存スクイージングを上回る。