平成 26 年度共同利用研究 • 研究成果報告書

研究課題名 和文:重力波望遠鏡における電磁波散乱・伝搬シミュレーション II

英文: Numerical simulation of Electro-Magnetic Wave Propagation in Gravitational wave Detector II

研究代表者 三代木伸二(東大宇宙線研)

参加研究者 大橋正健, 黒田和明, 内山隆, 宮川治 (東大宇宙線研), 榊原裕介(東京大学大学院 D3), 阿久津智忠, 高橋竜太郎(国立天文台), 鈴木敏一, 都丸隆之(KEK)

研究成果概要

KAGRAで実際に利用されるパイプ型熱輻射シールドの性能評価を行った。KAGRA用パイプ型熱輻射シールドは、熱放射・散乱光を吸収するように、黒化処理を行っている(図1)。さらに内部に取り付けたバッフルは、散乱光を効率よく減光吸収させるため側面に対し、傾けてつけられている。かつ、この部位は冷凍機により冷却もされている。これらを考慮した熱放射のシミュレーションによる熱の流入計算値(300K領域からどの程度の熱輻射が鏡に入ってくるか)は、0.38Wとなり、KAGRAの要求値である0.5Wを下回っていると予想される。このシミュレーションの際、内部で使用されるアルミの反射率の角度依存性も考慮している。

KAGRAで利用される多くの熱輻射シールドの内3台について、実際の熱流入を実測するために、熱輻射シールドの片端に300Kの黒体物質(円盤1)、逆の片端に吸収黒体物質(円盤2)を設置し、円盤2での温度上昇から、受けた熱輻射量を実測した。結果、3台とも、ばらつきはあるもの、円盤1での熱輻射~20W程度に対し、0.07±0.04 [W]というシミュレーション結果の予想範囲内に収まる熱吸収量値を得て、予想通りの設計ができていることが確認された(図2)。

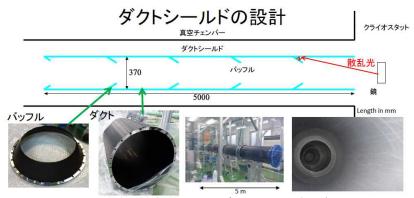


図1:黒色化されたKAGRAのダクトシールドとバッフル

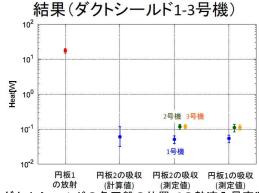


図2:各ダクトシールドの各円盤の位置での熱流入量実測値と予想値

整理番号 G02