Amaldi10 帰朝報告

上田慎一郎

7月8日~7月12日にかけてワルシャワにおいて GR20/Amaldi10 に参加し、 ポスターセッションで Beam Shutter に関する発表をしてきた。会議では様々 な大学の先生がたと有意義な議論をかわして、研究に関する意見を広く聞く事 ができた。

以下に興味を引かれた発表について軽くまとめる。

• Newtonian noise subtraction with seismic arrays(C4) Mark Beker

第三世代重力波検出器では Newtonian noise が問題点であり、それを どのように軽減するかという話であった。

第三世代重力波検出機は地下に作るので、地表表面を伝わる人間の生活による地面振動などはかなり軽減される。また suspension もより性能をいいものを使うので主な地面振動も雑音レベルがかなり低くなると考えられている。なので、低周波での主な雑音は、地殻などの変化による重力場の変動によって誘起される Newtonian noise である。 Newtonian noise は重力場の変化により鏡が触れることが原因なので、振り子などをつかい観測の段階で削減するという事は現在の検出器では不可能である。

Newtonian noise に対する解決策として発表者は Seismic sensor をも ちいて Test mass まわりの地面の動きを観測して、そこらか Newtonian noise を見積もり、検出器から得たデータから差し引くと いう手法について紹介していた。Newtonian noise は Test mass 周り の地面の動きに大きく左右されるため Seismic sensor で見積もれるよ うだ。地面の変位を ξ として Newtonian noise を見積もる式は以下であ る。

$$\delta \vec{a}_{\rm NN}(\vec{r}_0, t) = G \int dV \, \frac{\rho_0(\vec{r})}{|\vec{r} - \vec{r}_0|^3} \left(\vec{\xi}(\vec{r}, t) - 3(\vec{e}_r \cdot \vec{\xi}(\vec{r}, t))\vec{e}_r \right)$$

この式を使って、データから Newtonian noise を削減した結果は、



である。緑線が元々の Newtonian noise であり、赤線と水色線が Newtonian noise をキャンセルした結果である。この結果では Seismic sensor を10個用いているが、Beker 氏の発表ではセンサーを100 個用いる事で Newtonian noise を90%削減する事ができたと発表し ていた。

私は Newtonian noise は減らす事ができないものだと思っていたので、 Seismic sensor で地面の変位から削減するという手法はとても興味深 かった。

 A path length modulation technique for frequency shifting scatter induced noise in squeezing measurements(C4 poster)

Andrew R. Wade



スクイーズ技術を 用いたときに重大 な問題となってく る散乱光の影響を 減少させる技術に 関する実験のポス ター発表であった。 この実験のポイン トは、散乱光にだけミラーAで path length modulation をかける事に よって DC 成分の散乱光を変調周波数だけアップコンバートさせて除 去するという事である。実験のセットアップは上の通りである。 散乱しない光はミラーA で変調をうけ、ミラーB で変調をキャンセル される。一方、散乱する光はミラーA でしか経験しないので変調を受 ける。PD に入る光は以下の式でかける。

 $E_{\rm sig}(t) = \delta \hat{\alpha}_{\rm sqz} e^{i\omega_0 t} + \underline{e^{i2\mathcal{M}\cos(\Omega_m t)}} \varepsilon(t) e^{i(\omega_0 t + \phi(t))}.$

 $\varepsilon(t)$ は散乱光の振幅、*M*は変調指数、*Q*は変調周波数である。赤線の部分をベッセル関数で展開すると散乱光の DC 成分の振幅は $J_0(M)$ で書けるが、*M* = 2.405とおくと $J_0(M) \approx 0$ とする事ができる。これにより散乱光のスクイーズ成分を除去することができた。実験結果は以下の通りである。

(i) Squeezing with no path length modulation

Squeezing with path length modulation



(iii) Shot noise

(ii)

変調を入れなか った時より、入 れたときの方が SN がよくなっ ているのが見て 取れる。

スクイーズの散 乱光に対しての 解決策がとても 興味深かった。

参照

- Jennifer C. Driggers, Jan Harms, Rana X Adhikari, "Subtraction of Newtonian Noise Using Optimized Sensor Arrays", Physical Review D 86, 102001 (2012)
- Andrew R. Wade, Sheon S. Y. Chua, Michael S. Stefszky, Daniel A. Shaddock, and David E. McClelland, "Path length modulation technique for scatter noise immunity in squeezing measurements," Opt. Lett. 38, 2265-2267 (2013)