# ねじれ振り子型重力波望遠鏡 TOBAの開発(9): 0.1Hz付近周波数帯の雑音の低減

<u>高野哲</u>,下田智文,有富尚紀,道村唯太,正田亜八香<sup>A</sup>, 麻生洋一<sup>A</sup>,高橋竜太郎<sup>A</sup>,山元一広<sup>B</sup>,安東正樹 東大理,国立天文台<sup>A</sup>,富山大<sup>B</sup>



- ・ねじれ振り子型重力波望遠鏡TOBAの開発を行っている
- ・現在はプロトタイプを製作し,感度を制限しうる雑音元の特定と 低減に向けた研究を行っている
- 本研究では、これまで未評価だった環境磁場変動からの寄与を 測定した
  - ▶現在の感度を十分制限しうるレベルの雑音

### Contents

- TOBAについて
  - >Overview
  - ▶現在のセットアップ
- これまでに評価された雑音
- ・環境磁場変動に由来する雑音
- まとめ、今後の展望

### **TOBA (Torsion Bar Antenna)**

#### ねじれ振り子型重力波望遠鏡TOBA

- ・水平に懸架した棒状マスのねじれ回転を検出
- ・ 共振周波数~mHz → 0.1-10Hzの低周波重力波の地上観測が可能
- ・地上で観測可能(宇宙に打ち上げる必要がない)→低コスト
- ・目標:10mスケールで*h*~10<sup>-19</sup>/√Hz @0.1Hz



### TOBAのサイエンス

#### 低周波(~0.1 Hz)の重力波

・中間質量BH連星の合体 →大質量BH形成過程の解明



#### 重力偏差計としての活用

Newtonian Noise



▶社会, 産業への大きな貢献

地震の即時アラート

K. Ishidoshiro et al., PRL 106, 161101 (2011)

JPS Meeting 2018 Spring





Phase-III実現に向けて、障害となる雑音元の特定と その低減手法の確立が目的

#### 本講演

現在のセットアップ



## 現在の感度



## 既知の雑音元



## 感度の時間変動



#### これまでに予想されている低周波の雑音源

	トルク雑音		センサー雑音	
雑音源	アクチュエータ 回路	環境磁場変動	偏光揺らぎ	周波数揺らぎ
カップルする 部分	アクチュエータ	アクチュエータ, 光学ベンチ	光源	光源
定量的評価	$\bigcirc$	×	$\bigcirc$	$\bigcirc$
感度への寄与	$\bigcirc$	?	×	×

▶未評価の環境磁場変動の雑音について評価を行う



磁場変動から干渉計へのカップリング経路:

・一様磁場変動
▶直接トルクとして寄与



・磁場勾配変動 ▶カ→トルクとして寄与



 $\tilde{F} = \nabla(\tilde{B} \cdot \mu)$ 

いずれも磁気モーメントの時間変動は無視 今回は一様磁場変動からの寄与を測定

## 一様磁場のインジェクション

ー様磁場変動を外部からインジェクション ・2つ1組のコイル,2方向 2つのコイルの中心軸上では一様な磁場









## 一様磁場のインジェクション

ー様磁場変動を外部からインジェクション ・2つ1組のコイル,2方向 2つのコイルの中心軸上では一様な磁場









## ー様磁場から干渉計への応答

Bxからの寄与: 9.6 / f<sup>2</sup> mrad・(Hz)<sup>2</sup> / T Byからの寄与: 12 / f<sup>2</sup> mrad・(Hz)<sup>2</sup> / T







時間帯によって大きく変化,深夜は昼間と比べて5倍程度小さい



・変動磁場雑音 = 磁場変動 × 磁場変動から干渉計への応答



### Conclusion

- ・TOBAの低周波(<0.1 Hz)の感度を制限している雑音の評価, 特に環境磁場変動による雑音の評価を行った
  >現在のベスト感度よりも数倍低いレベルにいる
  >将来的に感度を制限する可能性がある
- ◦どの素子からの寄与が大きいのかの特定を行う 磁気モーメントの小さい素子に変更
- 外部から磁場をフィードフォワードして環境磁場を打ち消す

小さなコイルで磁気モーメントを打ち消す

本講演での結果をもとに、Phase-IIIの設計に生かす(次講演)