### 電気通信大学 レーザー新世代研究センター

# DECIGO/Pre-DECIGOのための安定化光源

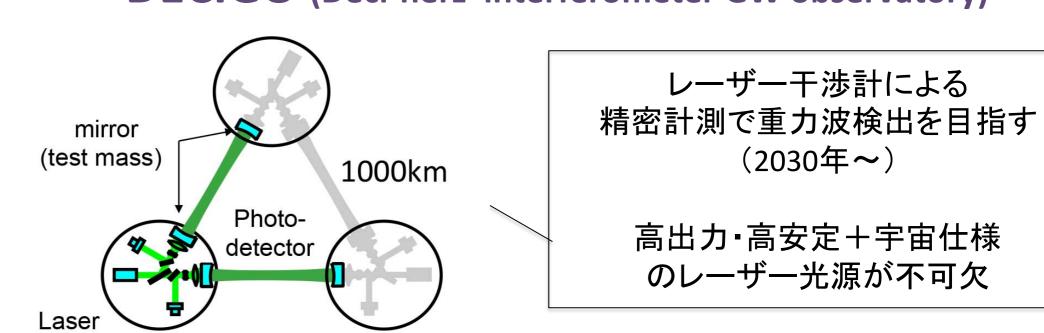
末正有、下奥あゆ美、武者満、DECIGOワーキンググループ

### 研究背景

重力波とは、天体で巨大な質量変化(ビックバン、インフレーション等)が起こった 際に発生する空間の歪みが横波として伝搬する現象であり、アインシュタインに よってその存在が予言された。重力波の空間変位は $\Delta L/L=10^{-23}$ と非常に微小な 値であるため直接検出は未だ実現していないが、これが検出出来れば宇宙の謎 の解明や相対性理論の実証に大きく寄与すると考えられている。

本研究では日本で計画されている重力波検出器DECIGO/Pre-DECIGOのための 安定化レーザーの開発を行っており、現在は高い周波数安定度と強度安定度を 追求した衛星搭載用光源のBBM(Breadboard Model)を作製している。

#### **DECIGO** (Deci-herz interferometer GW observatory)

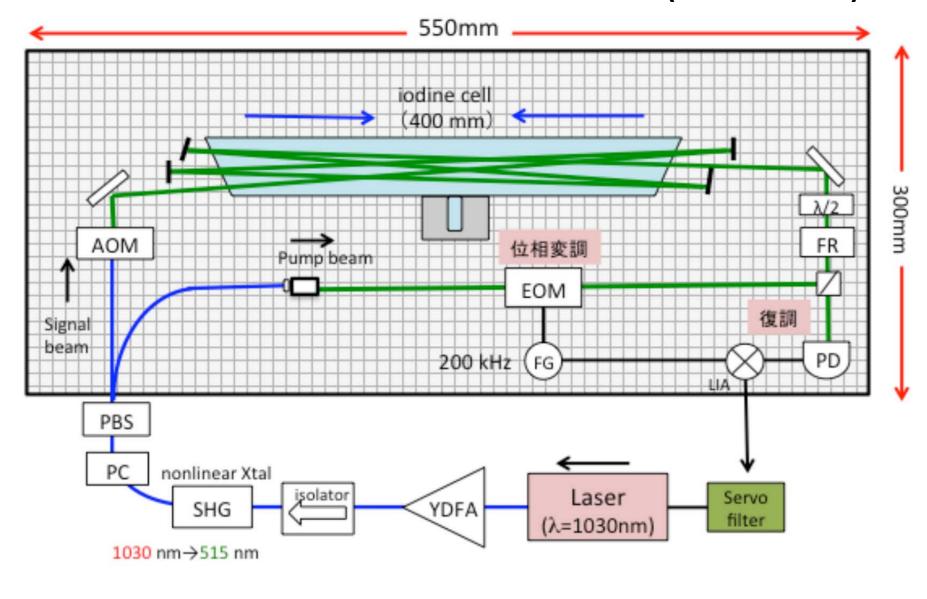


DECIGO/Pre-DECIGO用光源の要求値

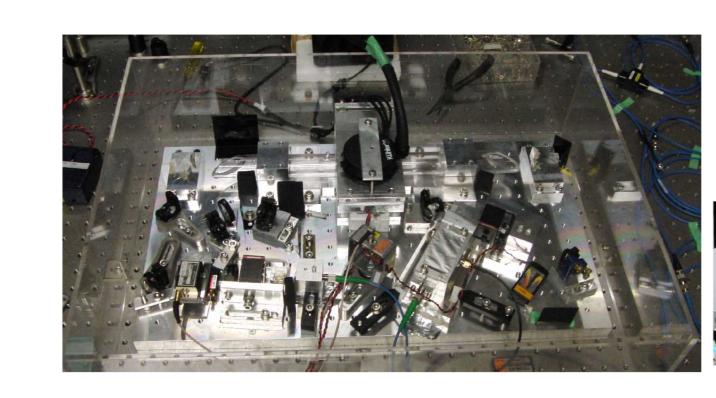
project	wavelength [nm]	power [W]	frequency noise [Hz/\sqrt{Hz}]@1Hz	intensity noise [/√Hz]@1Hz
<b>Pre-DECIGO</b>	515	1	1	$1x10^{-8}$
DECIGO	515	10	1	1x10 <sup>-8</sup>

# ·現在開発中の安定化光源(BBM)

ョウ素安定化Yb:fiber laser(1030 nm)

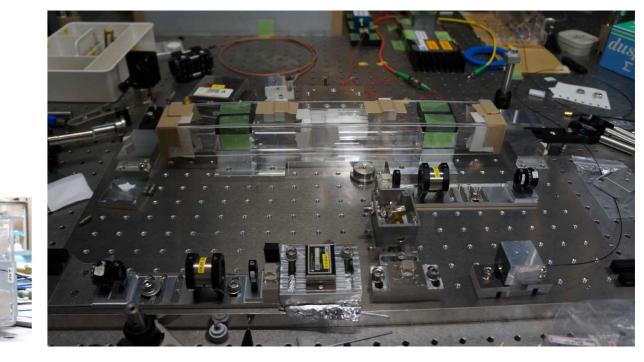


#### **BBM**



- 光源: Yb;fiber DFB laser (λ=1030 nm) ヨウ素分子の515nm帯の吸収を用いて周波数安定化
- サイズ:500x350mm(信号取得部)
- Modulation transfer法(変調移乗法)による信号取得

# BBM(改)

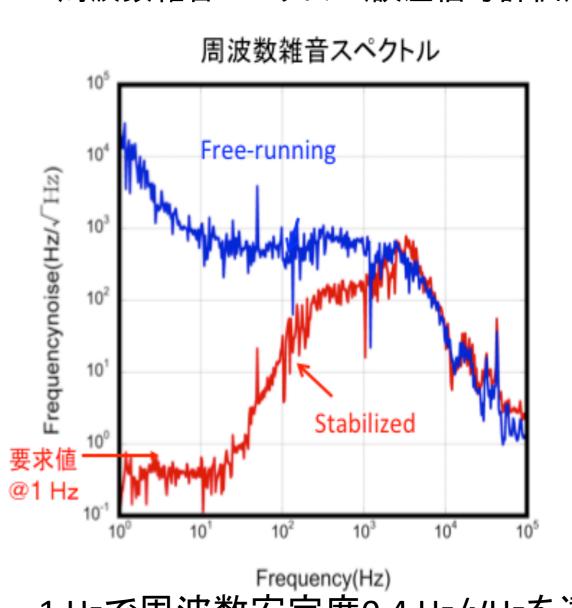


- 2台の光源の比較による 周波数安定度の直接評価
- 機械的安定性を向上
- 周波数安定度の向上

## 周波数安定化実験

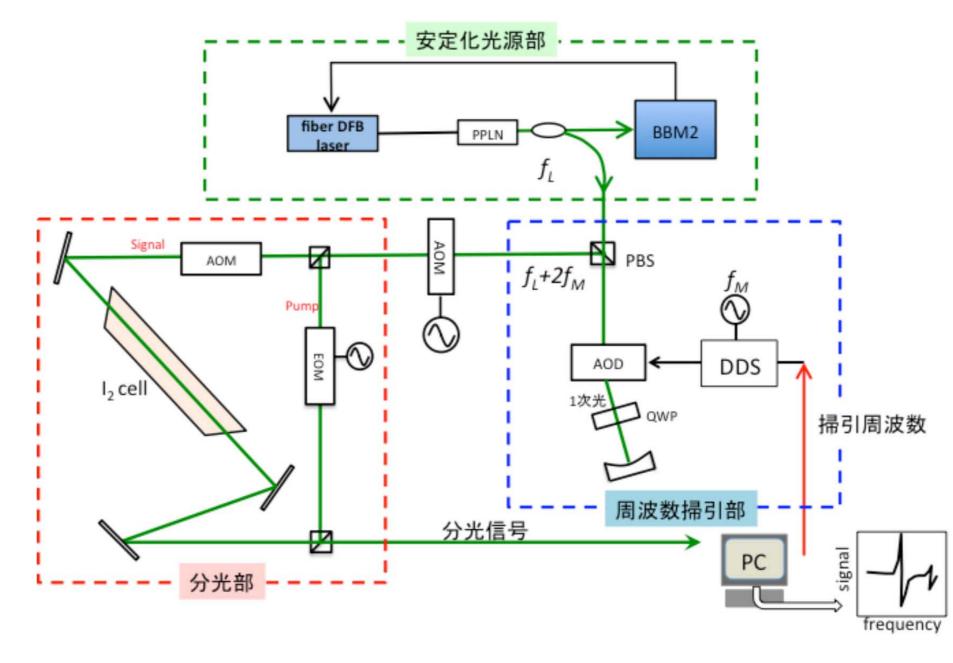
# 得られた分光信号 P29(43-0) $\lambda = 515.029 \text{ nm } a_{20}$ 飽和吸収 線形吸収 2 GHz Frequency(MHz)

周波数雑音スペクトル(誤差信号評価)

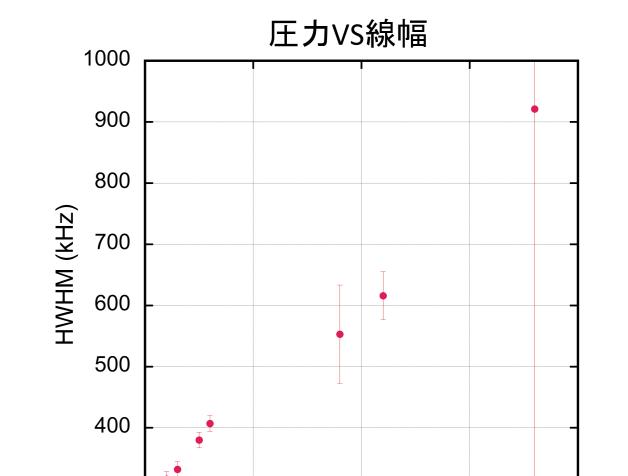


1 Hzで周波数安定度0.4 Hz/VHzを達成

#### BBM2を光源に用いた精密分光システム



今後は飽和吸収信号のSN比を向上させ、周波数安定度向上を目指す

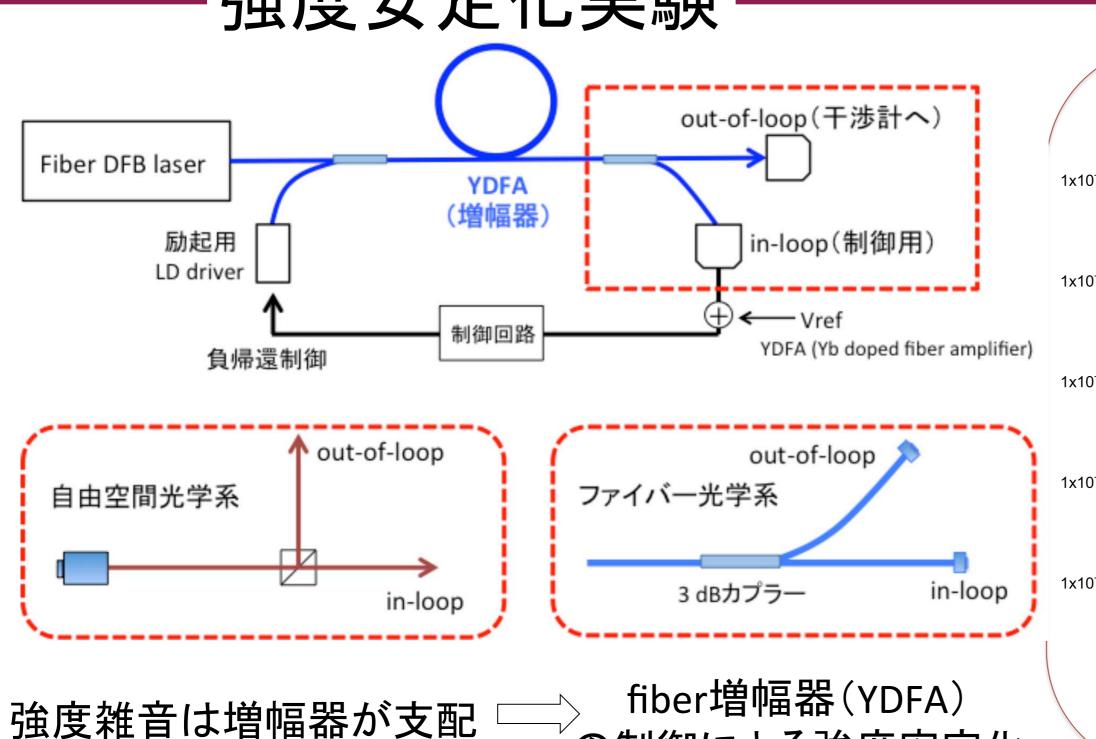


精密分光装置を用いた圧力拡がりの評価

線形の依存性 圧力拡がり(34.7 kHz/Pa)

pressure (Pa)

# 強度安定化実験

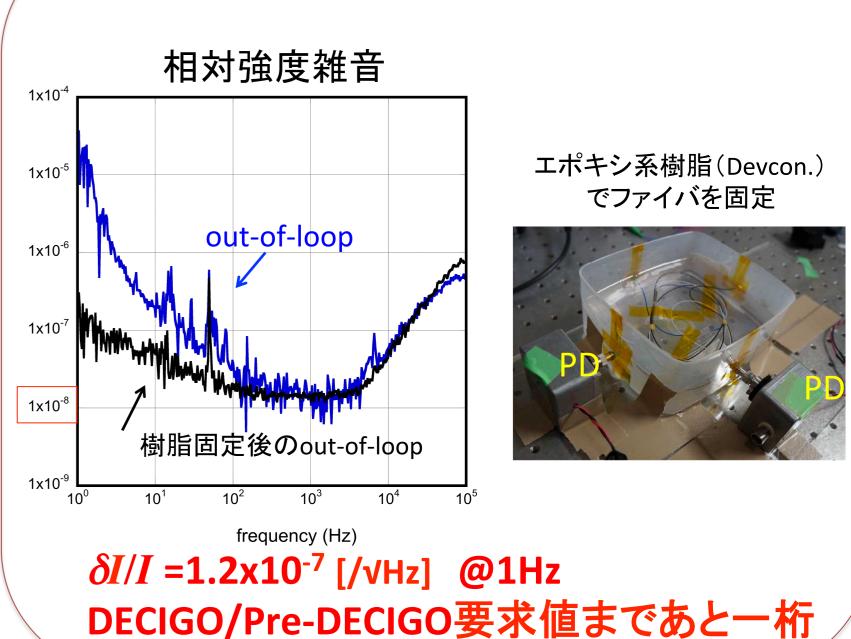


#### fiber増幅器(YDFA) の制御による強度安定化

#### 実験結果(自由空間光学系) 相対強度雑音 偏光揺らぎの影響の低減 out-of-loop 1x10<sup>-8</sup> • BSを傾け透過率の偏光依存を減らす 偏光依存抑圧後の ・偏光子を入れて偏光ゆらぎを低減 out-of-loop Frequency (Hz)

in-loopでは $\delta I/I=10^{-8}/\mathrm{VHz}$  以下 out-of-loopでは $\delta I/I = 10^{-7}/V$ Hz台(1 Hz)

# 実験結果(ファイバー光学系)



#### DECIGO/Pre-DECIGOのための安定化レーザーを開発中

- 強度安定度: 1.2 x10<sup>-7</sup>/VHz(ファイバー光学系)

# 今後の展望

- 2台のBBMを用いた周波数安定度の絶対評価
- Pre-DECIGOに向けて高出力化

# 周波数安定度: 0.4 Hz/VHz (誤差信号評価)