超高安定ファブリ・ペロー共振器を用いた 超狭線幅レーザーの研究

松島 隆敏

1. 序論

21 世紀の新しい天文学として重力波が注目 されている。その検出を目指して 1990 年代に 入り世界各国でマイケルソン・レーザー干渉計 を用いた重力波検出器が建設された。そして次 世代の検出器として宇宙での建設が計画されて いる DECIGO (DECi-hertz Interferometer Gravitational wave Observatory)では、地面振 動がある地上では検出困難な1 Hz 付近の重力 波の検出を目指している。検出に要求されるレ ーザー光源の周波数安定度は1Hz/√Hz で、そ れを実現するための周波数雑音の抑制値は、波 長 1064 nm の光で 3.0×10⁻¹⁴ である。光共振器 の共振周波数を用いた周波数安定化でこの抑制 目標値を満たすためには、共振器長の相対変位 が 3.0×10-14 以下でなければならない。共振器 長が伸縮する原因は大きく分けて 2 つある。1 つが外部振動でのスペーサ材料の変形による共 振器長の伸縮であり、宇宙での使用を考慮する と、我々の研究室で行ってきた従来の振り子式 の共振器設置([1])では動作に不安がある。もう 一つが1 Hz 付近を目的とすることで今まであ まり問題とならなかった熱雑音の影響([2])が大 きくなることである。本研究ではこの2つの共 振器長雑音の対策として、2 本の支持棒による 外部振動の緩和実験、熱シールドを用いた共振 器の温度制御実験を行った。

2.2本の支持棒による外部振動の緩和実験

周波数安定化には共振周波数の安定化が必要 であり、そのために共振器長の安定化が最も重 要となる。共振器に外部から力が加えられた場 合、共振器のスペーサが変形し、共振器長が微 小に変化する。これに対して本実験では、重力 方向に対して垂直な方向に共振器を置き、下か ら2本の支持棒で支える設置方法をとった。こ の水平設置により、光共振器が光軸と垂直な方 向から力を加えられたときの影響について検証 を行った。

2.1 共振器長変化測定の実験システム

共振器長の変化はA単位の非常に微小な変化の ため直接その変位を測定することは困難である。 そこで本実験ではレーザー光源の光を Fabry-Perot 共振器の共振周波数にロックしてい る状態で、ある周波数の振動を与え、その振動周 波数をロック中の光の周波数ゆらぎとして確認 し、その大きさを支持棒の位置ごとに比べる。そ うすることによって最も共振器長の変化が緩和 される位置を、つまり最も共振器長の変化が少な い位置を調べることができる。したがって実験シ ステムの構成は、レーザー周波数安定化の実験系 (図 2.1)、共振器全体に振動を与えられるような加 振台(図 2.2)から成る。



・レーザー周波数安定化の実験系

図 2.1 PDH 法による周波数安定化の実験系

Pound-Drever-Hall (PDH)法によりレーザー 光源の発振周波数を共振器の共振周波数にロッ クすることで周波数安定化を行った。使用した レーザー光源は、LIGHTWAVE 社製半導体レー ザー励起モノリシック型 Nd:YAG レーザー (NPRO:Non-Planar Ring Oscillator)で波長 1064 nm、最大出力 300 mW である。DECIGO の光源としては、衛星内ではスペースが限られ るため光源部と周波数ロック部を上下に 2 段の 階層として分ける考えがある。そのため、レー ザー光源から出た光をシングルモードファイバ ーに通し、そうする事でレーザー光源の出射口 を移動し易くした。シングルモードファイバー への結合効率は71.0%、最大出力213.0mWで あった。また、光共振器は、オハラ社製の ClearCeram®をスペーサとしたフィネス約10 万の高フィネス共振器を用いた。





図 2.2 加振台の構造と伝達関数測定

加振台は加振器からの振動を伝え易く、更に ブレッドボードがたわまないようにスポンジで 挟んでいる。加振台を一定の amplitude で振動 させ、台の上に置いた加速度計にてその応答関 数(伝達関数)を測定したのを表したのが図 2.3 である。



図 2.3 加振台の伝達関数

高周波での応答が不規則に変化をしているが、 20 Hz 以下ではほぼ1次の微分曲線となってい るため、DECIGOの感度ピークが 0.1~10 Hz である事もふまえて、20 Hz 以下で振動を与え れば本実験の加振台として有効であると言える。

2.2 実験の結果

周波数安定化した光の周波数雑音上で加振周 波数が周波数ゆらぎ(ピーク)となってみえるグ ラフを図 2.4(a)に示す。ただし指示棒の位置が
d=20 mm のときで、支持棒の位置 d mm は、共振器長 110 mm の外側から支持棒までの位置を
d mm と置いた。



図2.4 d=20 mm時の周波数雑音スペクトル

各加振周波数ごとに、周波数雑音がピークの形 を示していることがわかる。このピークのみを取 り出したグラフを図 2.4(b)に示した。数回の測定 とその平均の周波数雑音ピークを表している。10 Hz 以下では雑音レベルに埋もれてしまい測定で きなかったため、10 Hz 以上のみを重点的に測定 した。支持棒の位置 d mm と周波数雑音のピーク の関係を示したのが図 2.5 である。



図 2.5 周波数雑音の PSD

図 2.5 は横軸が支持棒の位置 d mm、縦軸が周 波数雑音のパワースペクトル密度(PSD: Power Spectral Density)である。右肩下がりで周波数 雑音が小さくなっているが、これは支持棒の距 離が縮まり、1本の支持棒で支えている様な状態 で、2本で支えている時よりも振動自体の伝達し やすさが低くなっているからではないかと考え られる。しかし、1本の支持棒で支えている状態 を考えた場合、共振器の設置法として長期的な 安定度に不安があり、更に本実験の振動方向以 外の振動(共振器の光軸方向など)に対しては脆 弱な設置法になると考えられるため適している とは言えない。また、d=7 mm と d=22 mm 付近 で周波数雑音が小さくなっている。これは支持 棒で差支えられている共振器のたわみにより、 共振器の形状がそれぞれU字、M字のモード(図 2.6)となって安定しているときで振動の影響が 抑えられていると考えられる。



図 2.6 共振器の形状モード

2.3 加速度に対しての評価

重力波干渉計用のレーザー光源としては、レ ーザー周波数安定化システムが受ける外部から の振動を加速度に換算して、加速度に対してど れくらいの安定度を保てるか、という評価をす るのが一般的である。10~20 Hz の加振周波数 毎の加速度を求め、その加速度で較正した周波 数雑音の PSD を表したグラフを図 2.7 に示す。



図 2.7 加速度に対する周波数雑音の PSD

加速度に対する周波数雑音はおおよそ 104~10⁶ Hz/(m/s²)の範囲に収まっている。d=7 mm と d=22 mm のディップでは 10⁴ オーダー という結果が得られた。

重力波干渉計において、試験マスを直接揺ら す影響が雑音にならないためには、衛星の加速 度雑音への要求値は、 4×10^{-8} (m/s²)/ \sqrt{Hz} となっている。これは、太陽の輻射圧雑音やスラスタ雑音よりも緩い要求値で、今のところ十分達成可能だと考えられる。これらから計算すると、衛星の加速度雑音が周波数雑音として出てくる上限値は、 1.2×10^{-3} Hz/ \sqrt{Hz} となる。したがって今回得られた結果は検出用干渉計の周波数安定化レーザーのシステムとして十分な値であると言える。

また d=7 mm と d=22 mm を比べた場合、デ ィップの大きさが d=22 mm のほうが大きく、絶 対的な安定度が高く、さらに支持棒の位置許容 範囲が広いため d=22 mm を本実験の最適値と した。

2.4 光軸方向振動に対しての検証

d=22 mm で、光軸方向と水平な方向から振動 を与えた場合についての検証を行った。光軸方 向に揺れるようにセットアップし、その加振台 の伝達関数を図 2.8 に示す。



図 2.8 光軸方向振動の加振台の伝達関数

この加振台を用いて振動を与えそのときの周 波数雑音を測定した。その測定結果を図2.9の(a)、 (b)に示した。



図 2.9(a)は周波数雑音のパワースペクトル密度 で(b)は加振周波数毎の加速度によってそれを較 正したグラフを表している。

(b)のグラフをみると、ほぼ 10⁵ Hz/(m/s²)で一 定である。これは、他研究室で行われている光 軸方向と水平に共振器を設置して振動を与えた 場合([3])と比べて1桁ほど悪い値である。この1 桁の差は、共振器とそれを支える設置部分にダ ンパーを挟んでいる事から生じるものであると 考えられるため、現在の設置法に更にダンパー などを追加した設置法が必要である。

3. 熱シールドによる共振器の温度制御

共振器の温度が変化すると、共振器が伸縮し、 共振周波数が変化する。これは共振周波数ヘロ ックして周波数安定化を行う実験では安定度を 下げる原因となってしまう。その対策として本 実験では2つの対策を行った。一つが、光共振 器のスペーサとして、オハラ社製の ClearCeram という熱膨張率が非常に小さい特殊なガラスを 用いる事で、もう一つが熱シールドで、共振器 を恒温層内に入れた上で温度制御を行う事であ る。目標の周波数安定度1 Hz/√Hz を達成する ためには、温度変化量が 10-3℃程でなければい けない。熱シールド内に入れた ClearCeram の 温度を能動的に制御することでこの要求値を満 たす事を目的として実験を行った。また、温度 制御が可能となった後に、実際の共振器長の伸 縮評価としてヘテロダイン検出によるビート周 波数観測をして最終的な温度制御の実験システ ム評価とした。

3.1 ClearCeram の特性

ClearCeram の温度と熱膨張率の関係を図 3.1 に示す。本実験では、ClearCeram 55 の線熱膨 張率が 0 となる温度が 25℃付近とほぼ室温で最 適温度への引き込みが容易である考えこちらを 使用した。



図 3.1 ClearCeram の相対熱膨張率

ClearCeram 55の相対熱膨張率の曲線は、

 $\frac{\Delta l_0}{l_0} = 4.49 \times 10^{-9} T^2 - 2.19 \times 10^{-7} T - 3.41 \times 10^{-5}$

で表され、周波数雑音の抑制値は波長 1064 nm の光で 3.0×10⁻¹⁴ であることから、求められる 共振器の最適温度と制御オーダーは、

 $T + \Delta T = 24.886 + 0.003$ °C と求まった。

3.2 熱シールドの設計

共振器を 10⁻³ K以下で温度制御するために熱 シールドを設計・製作した。熱シールドは、ア ルミ製の真空チャンバーと金メッキの二重銅箱 から成る(図 3.2)。真空チャンバーは、光共振器 を真空に入れる共振器内部及び周囲の空気ゆら ぎをおさえ、光路長のゆらぎ、共振器への熱伝 導を抑える。二重の銅箱は、熱対流を防ぎ、さ らに共振器の熱輻射を抑える。この共振器を熱 的に孤立させた状態で温度制御素子のペルチェ で能動的に温度制御を行った。また真空チャン バーでは 1.0×10⁻⁸ Torr 以上の真空度が保たれ、 空気ゆらぎを抑制するのは 10⁻⁷ Torr 以上のため 十分な真空度が得られた。



図 3.2 熱シールドの構造

3.3 温度制御の実験



図 3.3 温度制御機構の概念図

図 3.3 のような温度制御機構を構成し、ある温 度で一定の状態から温度設定を変え、違う温度 に変えて、温度が一定に収束するまでを測定し たグラフを図 3.4(a)に示す。また、温度を一定に 保ったまま、温度変動のある大気中に熱シール ドを置いた状態で長時間の温度変動を測定した。 測定結果を図 3.4(b)に示す。



図 3.4(a)のグラフは、初期温度を約 14℃に設 定し、十分に一定となった状態から設定温度を 約 25℃にした。この設定温度には特に積極的な 意味はない。なお 200 sec 付近の特異点は設定を 切り替える時に得たものである。温度設定を変 えてから、約 1600 sec で設定温度になり、更に 800 sec 後くらいで温度が収束していることが 分かる。実際にはこれほど大きく温度変化させ る事はないのでこの温度制御機構は有効である と言える。

図 3.4(b)のグラフは、温度を一定にしてから約 20 時間の温度変動を測定した。グラフより温度 変動は最大でも約2.5×10⁻³ Kという値が得られ た。前述したとおり周波数雑音の抑制値は3.0× 10⁻¹⁴ であり、それに対する共振器の温度制御オ ーダーは 3×10⁻³ K なのでそれを満たし、熱シー ルドとして十分に機能していると言える。

3.4 共振器最適温度の実測

実際の共振器長の伸縮について調べ、共振器の 最適温度についての実測を行った。その方法と して光へテロダイン干渉法を用いたビート周波 数測定を行った。ビート周波数を得るには同程 度の周波数安定度を持つ2台のレーザーシステ ムが必要である。本研究の共振器を用いた周波 数安定化レーザーを参照光、周波数標準として 中川研究室のモードロックチタンサファイア (Ti:Spphire)レーザーを用いた。図3.5 にビート 周波数測定の実験系を示した。



図 3.5 ビート周波数測定の実験系

参照光には本実験の共振器の共振周波数にロ ックした安定化レーザー、周波数標準として中 川研のモードロックチタンサファイアレーザー を用いてビートを発生させ、そのビート周波数 を RF スペクトルアナライザで観測した。その状 態で共振器の温度を変化させていき、温度毎の ビート周波数を測定した。温度変化は低い方か ら高い方へと上げていった。またこの時、測定 結果を図 3.6 に示す。

図 3.6 より、温度上昇と共にビート周波数も大 きくなり、26℃を過ぎたところからまた小さく なっている。これは、図 3.1 の ClearCeram の 相対熱膨張率のグラフで示したとおり共振器ス ペーサの線膨張が 0 となる温度があることを証 明している。



この線膨張が 0 となる最適温度を求めるため に、最適温度付近のビート周波数の変化が鈍く なっている部分だけを取り出しフィッティング をかけて得られた曲線は、

 $f_{beat}(T) = -31.26T^2 + 1638.7T - 21332$

と表され、線膨張が 0 となるのはこの式の微係 数が 0 となるときなので計算すると、最適温度 26.21℃が求まった。

結論

本研究は、次世代重力波検出器 DECIGO のレ ーザー光源として特に周波数安定化の部分を重 点的に研究してきた。要求される 1 Hz での周波 数安定度は 1 Hz/ $\sqrt{2}$ Hz で、それを実現するため の周波数雑音の抑制値は、波長 1064 nm の光で 3.0×10^{-14} である。これは共振器長の相対変位が 3.0×10^{-14} 以下でなければならない。1 Hz で共 振長が伸縮する原因は大きく分けて 2 つあり、 スペーサ材料の変形による共振器長の伸縮、も う 1 つが共振器温度の変化による共振器長の伸 縮である。この 2 つの雑音原因の対策として 2 本の支持棒による外部振動の緩和実験、熱シー ルドを用いた共振器の温度制御実験を行った。

2本の支持棒による外部振動の緩和実験は、ロ ック中の共振器に光軸方向と垂直な向きに振動 を与える事で測定できる周波数雑音ピークの、 支持棒の位置依存性を測定した。実験に使用し た共振器の長さが 110 mm で外側から支持棒ま での距離を d mm と置くと、周波数ゆらぎが他 より小さくなる条件として d=7 mm、d=22 mm という結果が得られた。この2つを比べた場合、 d=22 mm のほうが絶対的な周波数ゆらぎが小 さく、さらに d の範囲も広く支持棒の許容範囲 が大きいため d=22 mm を最適値とした。このと きの周波数ゆらぎを、振動によって共振器が受 けた加速度に対して評価するとほぼ 10⁴~10⁵ Hz/(m/s²)の範囲に収まる結果となった。これは 衛星の加速度雑音が 4×10⁻⁸ (m/s²)/ \int Hz になる 予定であることを考慮すると十分な値である。 また d=22 mm の時の光軸方向振動についても 検証を行った結果、10⁵ Hz/(m/s²)となった。

熱シールドを用いた共振器の温度制御実験で は、室温付近で線膨張率が0となる Clear Ceram 55 をスペーサ材料として使用し、さらに共振器 を熱シールドに入れて温度制御を行った。熱シ ールドは、金メッキの二重銅箱とそれを入れる アルミ製真空チャンバーから成っている。熱シ ールド内に入れた Clear Ceram 55 の温度を能動 的に制御することで、約20時間に温度変動が最 大 2.5×10⁻³ K という結果が得られ、これは要求 値 3.0×10^{-3} K 以下を満たしている。また、ビー ト周波数測定により共振器最適温度の実測行っ た結果、最適温度 26.21 ℃という結果が得られた。

今後の展望としては、本研究のレーザー周波 数安定化のシステムを完成させ、その安定度の 評価を行うことが必要である。

参考文献

[1]M.Musha	Opt.Comun.1	.80	(2000)
166[2]S.A.Webste	er,PHY.REV.A		77 ,033847
(2008)			
[3]S.A.Webster	PHY.REV.A	75	,011801
(2007)			