

H24 課題研究ゼミ
Tools of Radio Astronomy 5th edition

S112006 天文学科 4 年 谷口暁星

2012 年 9 月 18 日

Chapter 5

Practical Receiver Systems

5.1 Historical Introduction

Jansky と Reber によって使われていた初期の受信器は可干渉ラジオメーター (coherent radiometer) である。これらのラジオメーターは受信波の位相を保存し、単一の偏波 (polarization) に感度を持つ。大抵は可干渉ラジオメーターはスーパー・ヘテロダイン (superheterodyne) である。このようなシステムでは、より進んだプロセスの前に周波数を他の (大抵は低い) 周波数に変換される。普通はこのプロセスは中間周波数 (IF: Intermediate Frequency) の中での増幅と検出から成る。このような検出器は電波の解析において大きな柔軟性を可能にするが、多くの部品が関係してくる。可干渉受信器はフロントエンド (front ends) とバックエンド (back ends) に分類される。これを分ける場所はやや恣意的である。普通はフロントエンドは天体からの電波の周波数 (sky frequency)、バックエンドはより低い周波数 (lower frequency) において機能する。

フロントエンドは sky frequency に作用する増幅器 (amplifiers) と、周波数変換器であるミクサー (mixers) にて構成される (mixer は含まれない場合もある)。トレンドとしては、フロントエンドの感度が上昇するとともに、より高い周波数で機能するようになってきている。初期のフロントエンドは室温 (room temperature) のミクサーから成っていた。後にこれらは非冷却な、さらには冷却された増幅器・レーザー増幅器・冷却トランジスタ増幅器・ミリ波サブミリ波波長での超電導ミクサー (superconducting mixers) などの外部 (exotic) のデバイスに置き換わった。

バックエンドは偏波・時間構造 (time structure)・広い周波数幅のスペクトル放射分布を解析するデバイスである。トレンドとしては、バックエンドを構成するすべてのタイプの部品がデジタル化されてきている。しばしばこれらの部品は商用のエレクトロニクス用途として開発されるが、電波天文学的な用途にも問題なく適合されている。

非干渉ラジオメータ (incoherent radiometer) は位相を保存しない；これらは直接検出の

システムとして機能する。位相と振幅が保存されるので、可干渉ラジオメーターのみが電波干渉計として使用される。非干渉ラジオメーターのミリ波サブミリ波で最も一般的なものはボロメータ (bolometer) である。ボロメータは基本的に超高感度の温度計である。これらは広いバンド幅と高い感度を持っている。ボロメータは両方の偏波に対して感度を持っている。ミリ波サブミリ波での単一鏡で連続波 (continuum) 観測においては、半導体ボロメータ (semiconductor bolometers) を使用するのが主流である。これらはすべて F.J.Low によって開拓された実地的なデザインに従っている。

5.1.1 Bolometer Radiometers

ボロメータの機能は素材の抵抗 R が温度によって変化することを用いている。放射がボロメータの素材に吸収されると温度が変化する；この温度変化は入射した放射の強度 (intensity) の値である。この熱的効果は吸収された放射の周波数に依存しないため、ボロメータは本質的に広周波数帯域 (broadband) のデバイスである。必要となる周波数の区別は外部のフィルターによって成される。バイアスの電圧は最適な動作のためにボロメータに適用しなければならない。特に超電導ボロメータにとって重要なことだが、バイアスの電圧を以下のように無視する。この扱いは Mather(1982) と Jones(1953) の解析に従っている。

図 5.1.1 のように、熱検出器の受信部分が放射吸収素材と、それに接続された温度 T_0 の熱浴 (heat sink) であるとする。熱吸収による受信部分の温度応答は、熱容量 (thermal capacity) と、受信部分と熱浴間の熱コンダクタンス (thermal conductance) に影響される。温度応答の関係式は、RC 回路のアナロジーから推測される。熱容量とコンダクタンスが $\mathcal{C}$ と $\mathcal{G} = 1/R$ で表されるとき、エネルギー平衡の方程式は次の通りである。

$$\mathcal{C} \frac{d\Delta T}{dt} + \mathcal{G} \cdot \Delta T = P \quad (5.1)$$

ここで ΔT は受信部分の T_0 からの温度上昇、 P は吸収したエネルギー (power) である。定常的なエネルギー流入 (power flow) では、最終的にはある一定の温度に達する；もし $d\Delta T/dt = 0$ のとき

$$\Delta T = \frac{P}{\mathcal{G}} \quad (5.2)$$

となる。もしエネルギー流入が突然止まると、温度はそこからの時間 t に従って

$$\Delta T = \frac{P}{\mathcal{G}} e^{-t/\tau} \quad (5.3)$$

ここで

$$\tau = \mathcal{C}/\mathcal{G} \quad (5.4)$$

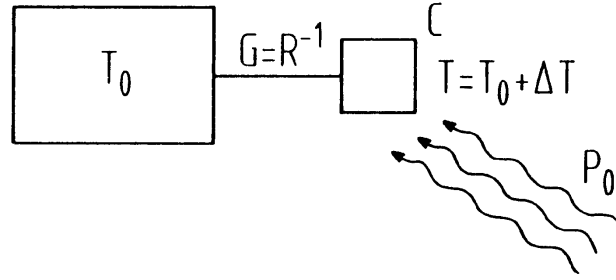


図 5.1 ボロメータ (右側の正方形) のスケッチ。天体からのパワー P_0 はボロメータ部分の温度を ΔT だけ上昇されるが、これは熱浴の温度 T_0 よりは十分小さいものとする。熱容量 C はキャパシタンスの類推で理解できる。同様にコンダクタンス G も電子回路におけるコンダクタンス $G(=1/R)$ のアナロジーである。ボロメータにおけるノイズの振る舞いは、熱力学的温度 T_0 とコンダクタンス G に完全に依存する。この温度変化はボロメータの電圧を降下させる (ボロメータの電子回路は図に示していない)。

であり、この受信部分の熱時定数 (thermal time constant) である。大抵、ボロメータに入射する放射はチョッパー (chopper) の周波数 ν によつて変調 (modulate) されるので

$$P = P_0 e^{2\pi i \nu t} \quad (5.5)$$

である。システム応答の位相シフトをすべて無視すると、(5.1) より ΔT は次の通りに表される。

$$\Delta T = \frac{P_0 e^{2\pi i \nu t}}{G(1 + 2\pi i \nu \tau)} \quad (5.6)$$

温度変化の大きさ $|\Delta T|$ は次の通りである。

$$|\Delta T| = \frac{P_0}{G \sqrt{1 + (2\pi \nu \tau)^2}} \quad (5.7)$$

変調周波数が $1/\tau$ に対して十分大きいとき、温度応答は $1/\tau$ に比例して減少する。 $\nu \tau \ll \frac{1}{2}\pi$ のとき、結果は定常状態の応答から推測される。ボロメータの実際的な使用においては、 τ はミリ秒 ~ 秒の範囲である。天文学においてボロメータが使用に耐えるものであるためには、以下に挙げる要求を満たす必要がある。

- 入力に対して最大温度ステップ ΔT で応答すること
- チョッパーの周波数が装置より速く、また天候の変化が使えるように、熱時定数 τ が小さいこと
- 検出器のノイズが、理論的な最小値に可能な限り近いこと

最初の 2 つは、観測において熱容量 C とコンダクタンス G が最適になる検出器を要求している。理想的な状況では、吸収量を最大にし、熱容量を最小にすることを考える。

■RC 回路についての補足

RC 回路の理論について簡単にまとめておくことにする。まず RC 回路のフィルタ関数 $F(\omega)$ はインピーダンスの合成より次の通りに与えられる。

$$F(\omega) = \frac{1/i\omega C}{R + 1/i\omega C} = \frac{1}{1 + i\tau\omega} \quad (\tau \equiv RC : \text{時定数})$$

このフィルタ関数の絶対値 $|F(\omega)|$ は電圧の入出力比を表す。

$$|F(\omega)| = \frac{1}{|1 + i\tau\omega|} = \frac{1}{\sqrt{1 + \tau^2\omega^2}}$$

ラプラス変換 $\mathcal{L}: g(t) \rightarrow G(s)$ について、今回使う範囲の変換表を載せておくことにする。インパルス入力電圧に対する積分回路の応答を上記のラプラス変換を用いて求める。まず、RC 回路の入出力は回路方程式より

$g(t)$ ($t < 0$ でゼロな実関数)	$G(s)$
$g(t)$	$\int_0^\infty g(t) \exp(-st) dt$ (定義)
$g(at)$ ($a > 0$)	$a^{-1}G(a^{-1}s)$
$\exp(-at)$	$1/(s + a)$
$dg(t)/dt$	$sG(s) - g(0)$

$$v(t) = \frac{Q(t)}{C} + R \cdot \frac{dQ(t)}{dt} \quad w(t) = \frac{Q(t)}{C}$$

と書ける。 $v(t)$ 、 $w(t)$ 、 $Q(t)$ のラプラス変換を $V(s)$ 、 $W(s)$ 、 $\tilde{Q}(s)$ とすると、上記をラプラス変換した結果は次の通りとなる。

$$V(s) = \frac{\tilde{Q}(s)}{C} + Rs\tilde{Q}(s) \quad W(s) = \frac{\tilde{Q}(s)}{C}$$

となる。変換の際、初期条件 $Q(0) = 0$ を用いた。これより上記から $\tilde{Q}(s)$ を消去すると

$$W(s) = \frac{V(s)}{RCs + 1} = \frac{V(s)}{\tau s + 1} \quad (\tau \equiv RC : \text{時定数})$$

となる。これにインパルス入力電圧の $V(s)$ を代入することにより出力応答を求める。時刻 $t = 0$ にインパルス $v_o \delta(t)$ があるとする、入力電圧のラプラス変換は公式より $V(s) = v_o$ であるから

$$W(s) = \frac{v_o}{\tau s + 1} = \frac{v_o}{\tau} \cdot \frac{1}{s + \tau^{-1}}$$

これを公式と見比べることにより以下の通り応答関数を得る。

$$w(t) = \frac{v_o}{\tau} \exp\left(-\frac{t}{\tau}\right)$$

5.1.2 The Noise Equivalent Power of a Bolometer

次に、ボロメータにおいてノイズを最小にすることを考える。ノイズの原因を以下に挙げる。

- ボロメータ内部のジョンソンノイズ (Johnson noise)
- 熱的変動 (thermal fluctuation)、またはフォノンノイズ (phonon noise)
- 背景フォトンノイズ
- 増幅器と負荷抵抗器 (load resistor) からのノイズ

冷却はこれらすべてのノイズの寄与の減少につながる。地上のボロメータでは背景フォトンノイズがシステムのノイズを決定する。このノイズの単純化した半古典的な導出を考えることにより、完全に量子化した統計的な導出も可能になる。[e.g. Mather(1982) or Griffin and Holland(1988)]

しばしば使われる検出器の質を測定する手段として、検出器のノイズ等価電力 (NEP: Noise Equivalent Power) がある。これは検出器の RMS ノイズ (Root Mean Square noise) と同じ出力信号を与える入力パワーとして定義される。これは 2 温度間で切り替わっている正弦曲線的 (sinusoidally) に調整された入力に対する応答として定義されている。

黒体放射の領域では、フォトンの個数における RMS 変動の 2 乗は次の通りである。

$$(\Delta n_{\text{RMS}})^2 = n(n+1) = n^2 + n \quad (5.8)$$

ここで n はフォトンの占有数であり、次の通りに表される。

$$n = \frac{1}{e^{h\nu/kT} - 1} \quad (5.9)$$

(5.8) の第 1 項は $n \gg 1$ での Rayleigh-Jeans limit では支配的である。よってこの項のみを用いる。占有数とマクロな数量を関連付けるために、ボロメータから見た背景の状態密度数 (density of states factor) ・ 集光面積 A (collecting area) ・ 立体角 Ω (solid angle) を考慮に入れなければならない。状態密度数は $2h\nu^3/c^2$ である；適切な単位系を設定するために、フォトンのエネルギーのファクター $h\nu$ が必要である。The total RMS value of fluctuations is twice the simpler expression, because of arguments similar to those used for the extra factor of 2 in connection with Johnson noise (Chap.1). よって

$$(\Delta P_{\text{RMS}})^2 = 2\Omega A \int_0^\infty \left(\frac{2h\nu^3}{c^2} \right) \left(\frac{1}{e^{h\nu/kT} - 1} \right) h\nu \left(\frac{d\nu}{e^{h\nu/kT} - 1} \right) \quad (5.10)$$

となる。狭い周波数バンド $\nu_0 \sim \nu_0 + \Delta\nu$ では 5.10 は

$$(\Delta P_{\text{RMS}})^2 = 4\Omega A \frac{h^2}{c^2} \int_{\nu_0}^{\nu_0 + \Delta\nu} \frac{\nu^4}{(e^{h\nu/kT} - 1)^2} d\nu \quad (5.11)$$

となる。 $h\nu \ll kT$ を用いることにより

$$(\Delta P_{\text{RMS}})^2 = \frac{4\Omega A}{\lambda^2} (kT)^2 \Delta\nu \quad (5.12)$$

となる。ボロメータの面積 A は様々な点で、アンテナの受信する背景放射におけるエネルギーとみなすことができる。よって単一のアンテナでは $\Omega A = \lambda^2$ となる (Eq. 7.11 参照) ので、(5.12) はより簡潔に表される。今までは背景の放射率のファクター ε を無視してきた。これを考慮に入れると、ノイズ等価電力は次の通りに表される。

$$\boxed{\text{NEP}_{\text{ph}} = 2\varepsilon kT_{\text{BG}} \sqrt{\Delta\nu}} \quad (5.13)$$

$\varepsilon = 0.5$ 、 $T_{\text{BG}} = 300 [\text{K}]$ 、 $\Delta\nu = 50 [\text{GHz}]$ のとき、 $\text{NEP}_{\text{ph}} = 9.3 \times 10^{-16} [\text{WHz}^{-1/2}]$ となる。

30m IRAM 望遠鏡の集光面積で、100[GHz] のバンド幅のとき、容易に mJy の天体を検出できる。この解析は、ボロメータのジョンソンノイズと熱的変動が無視できるという推測に基づき、大抵の場合はそれで問題ない。これには他の欠点が存在する；ボロメータの広いバンド幅では、バンド内に存在するスペクトル線の増加による連続波応答の混入 (contamination) が引き起こされるかもしれない。

5.1.3 Currently Used Bolometer Systems

地上の電波望遠鏡に搭載されているボロメータは背景ノイズの制限を受ける (ノイズを小さくできる限界がある?) ため、遠方の広がった天体をマッピングするスピードを上げる唯一の方法は、多数のピクセルからなる大型アレイ (large array) を構成することである。現在のシステムでは、個々のボロメータのフィードのサイズにとりピクセルは2つのバンド幅に分かれている。大気の変動をキャンセルするのに最適な構成システムは、アレイの中心に設置した単一の検出器の周りを、最密充填する形でリング上にアレイを配置するシステムである。これまでに2つの大型ボロメータが、重要な観測結果を生み出してきた。まず1つめは MAMBO2 (MAx-Plank-Millimeter BOLometer) である。これは117の検出器から構成され、IRAM 30m 望遠鏡で使用されている。このシステムは波長 1.3[mm] で機能し、角分解能 11["] を実現する。1回の観測でカバーされた空の割合を視野 (FOV: field of view) という。MAMBO2 の視野は 240["] である。次に2つめシステムは SCUBA (Submillimter Common User Bolometer Array) である。これはハワイのマウナケアにある James-Clerk-Maxwell (JCMT) 15m サブミリ望遠鏡で使用されている。SCUBA は37の検出器アレイで構成され波長 0.87[mm] で機能し、角分解能 14["] を実現する。またこれとは別に91の検出器アレイで構成され波長 0.45[mm] で機能し、角分解能 7.5["] を実現する。両方とも視野は 2.3['] である。LABOCA (LArge BOLometer CAmera) アレイは APEX 12m 望遠鏡で使用されている。APEX は ALMA サイトのあるチリ北部の、標高 5100m のチャナントール台地にある。LABOCA カメラは波長 0.87[mm] で機能

し、295 のボロメータからなる。これらは中心の検出器を囲むような六角形状のアレイを、9 つ同心円状に配置したものである。それぞれの角分解能は $18.6''$ 、視野は $11.4'$ である。

Superconducting Bolometers

ボロメータ受信器における将来の展望がある新しい開発は超伝導転移端センサー (TES: Transition Edge Sensors) と呼ばれる TES ボロメータである。これらの超伝導デバイスは、ボロメータが背景の制限を受けないのであれば、感度を 1 桁以上良くすることを可能にするかもしれない。地上望遠用で使われている広周波数帯域のボロメータでは、暖かい背景が性能を制限する。背景がない場合は、TES システムにおけるノイズの改善は、フォトンノイズによって制限される；背景ノイズが制限される状況では、TES は半導体ボロメータに比べおよそ 2～3 倍の感度を持つ。地上望遠鏡にとっての TES の大きなアドバンテージは、多数の検出器を超伝導読み出しデバイスを用いて多重送信できることである。つまり、より大型のボロメータアレイを構成することができる。SCUBA は将来、エジンバラ天文技術センターで現在組立中の SCUBA-2 に置き換わるだろう。SCUBA-2 は 2 つの TES ボロメータからなるアレイで、それぞれのボロメータには 6400 もの検出器から構成され、それぞれ波長 $0.87[\text{mm}]$ 、 $0.45[\text{mm}]$ で機能する。SCUBA-2 の視野は $8'$ になる。SCUBA-2 のデザインは集積回路に使われている光析出 (photo-deposition) 技術を用いている。このタイプの組立は個々のボロメータのピクセルを最密充填で配置することを可能にする。SCUBA-2 では 2 ビーム分のスペースを取る代わりに、1 つのビームサイズを半分にする。

Polarization Measurements

連続波のトータルパワーを測定するのに加え、ボロメータの前面に偏波に感度のあるデバイスを置いて、直線偏光の向きと角度を測定することができる。SCUBA とともに使われている偏光計 (polarimeter) は、回転可能な水晶の半波長板 (half-wave plate) と、SCUBA の低温槽 (cryostat) の前に搭載された固定エッチングされたグリッドからなる。波長板は偏光面の間に $\lambda/2$ の位相差を生む。シグナルは副反射鏡 (subreflector) を振ることにより、異なる空の位置の間を切り替える。そして $\lambda/2$ 波長板の向きが変わり、以上の過程が繰り返される。もう一つの機器が PolKA である。PolKA では副反射鏡を振らずに、 $\lambda/2$ 波長板を絶えず回転させる。この $\lambda/2$ 波長板の回転は偏光したシグナルに比例した変調シグナルを生む。ダスト微粒子 (dust grain) からの偏光した熱放射が、このデバイスを用いて多数の天体で観測されている (ダスト放射の詳細は 10 章を参照)。

Spectral Line Measurements

ここまでのボロメータの解説では広周波数帯の連続波の放射に集中してきた。周波数に反応できる装置、あるいはマイケルソン、ファブリペロー干渉計がボロメータの後ろに置かれてい

れば、同様に分光も可能である。このような分光計は天体の周波数に機能するため、周波数分解能 ($\nu/\Delta\nu$) が限定される。そのような装置の 1 つが SPIFI (South Pole Imaging Fabry-Perot Interferometer) である (Stacey et al. 2002)。SPIFI はマルチビームのファブリペロー干渉計で、波長 0.3[mm] で機能し、速度分解能はおよそ 300[km/s] である。SPIFI は $J = 7 - 6$ の CO 回転遷移スペクトル線と、炭素の $^3P_2 - ^3P_1$ 微細構造線を観測できるように設計されている (13 章の表 13.1 と 15 章の 15.8 を参照)。

5.2 Coherent Receivers

まず、干渉システムにおける最小ノイズの簡単な導出を行う。次に受信器の主要な部品の解説をし、フロントエンドの特殊な形式を説明する。最後に連続波、偏波、スペクトル線、パルサーなどのデータを抽出するバックエンドについての解説をする。

5.2.1 The Minimum Noise in a Coherent System

可干渉受信器や増幅器における根本的な限界は、ハイゼンベルク不確定性原理 (Heisenberg uncertainty principle) の応用により得られる。まずこのよく知られた関係式からスタートすることにする。

$$\Delta E \Delta t \geq h/4\pi \quad (5.14)$$

これは若干異なる形に直されるべきである。光子数の不確定性と位相の不確定性から以下の通りに書き換えることができる。

$$\Delta E = h\nu \Delta n \quad (5.15)$$

$$2\pi\nu\Delta t = \Delta\phi \quad (5.16)$$

これら (5.15) と (5.16) に代入することにより、以下の不確定性関係を得る。

$$\Delta\phi\Delta n \geq 1/2 \quad (5.17)$$

(5.17) において等号が成り立つのは、光子数と位相がガウシアンで記述されるときである。

よって (5.17) を求める結果を得るために使うことにする。ゲインが $G > 1$ であるノイズの無い増幅器は、入力された個数 n_1 の光子に対して Gn_2 の光子を出力する特性がある。加えて、出力の位相 ϕ_2 は入力の位相 ϕ_1 と定数のずれ (shift) の和で表される。よって、理想的な検出器における増幅器の出力部では、(5.17) の関係式に従わなくてはならないので、

$$\Delta\phi_2\Delta n_2 = 1/2 \quad (5.18)$$

となる。しかし、このとき出力の光子の不確定性は $\Delta n_1 = \Delta n_2/G$ であり、位相の不確定性は同じままである。よって、増幅器の入力部では不確定性関係は

$$\Delta\phi_1\Delta n_1 = 1/2G \quad (5.19)$$

となるだろう。しかしこの結果は (5.17) と矛盾している。この矛盾を解消するためには、増幅器がいくらかのノイズを発生させていると考えるより他にない。増幅器の出力部で、(5.18) を満たすような単位バンド幅当たりのノイズの最小量は、 $(G-1)h\nu$ である。増幅器の入力部に

ついて考えると、これは $(1 - 1/G)h\nu$ である。多段の増幅器からのノイズの寄与を最小にするため、ゲイン G を大きな値にする必要がある。このとき増幅器の最小ノイズは $h\nu$ であり、これは受信器のノイズ温度 (noise temperature) が以下の通り表される結果になる。

$$T_{\text{rx}}(\text{minimum}) = \frac{h\nu}{k} \quad (5.20)$$

ボロメータなどの非干渉検出器では位相が保存されないので、この最小値は存在しない。センチメートルからミリメートルの波長領域では、このノイズ温度の下限はかなり小さい。例えば、波長 2.6 [mm] ではノイズ温度の下限は 5.5 [K] である。しかし波長 0.3 [mm] では下限は 47.8 [K] である。現在、最良の受信器のノイズはこの値の ~ 5 倍ほどである。この導出は、受信器のノイズ温度が量子限界 (quantum limit) より十分大きいときに有効である。Kerr、Feldman、Pan(1996) によって指摘されている通り、検出器のノイズ温度が 40 [K] よりも小さいとき、 $\frac{h\nu}{2k}$ で表されるゼロ点エネルギーが重要になってくる。このように微妙な効果がいくつかあるが、実際問題としては y 係数の値によってはゼロ点エネルギー (zero point energy) の効果は検出器のノイズ温度の推定を 10% も上昇させる。

5.2.2 Basic Components: Passive Devices

Thermal Noise of an Attenuator

減衰器 (attenuator) はラジオメーター回路において様々な箇所があり、入力の大き過ぎる振幅を故意に減衰させるために置かれたり、あるいは単にケーブル、コネクタ、スイッチなどをつなぐ“不可逆的 (lossy) な”パーツとして置かれたりする。キルヒホッフの法則 (Kirchhoff's law) とともに、輻射輸送方程式は局所熱平衡 (LTE: Local Thermal Equilibrium) におけるデバイスの放出するノイズのパワーを決定するのに使われる。減衰器の出力における PSD (Power Spectrum Density) は、輻射輸送方程式 (1.9) を単一方向に積分することにより得られる。

Isolators

信号絶縁器 (isolator) は非相互的 (non-reciprocal) なデバイスである。すなわち、これらの回路部品はパワーを一方向のみに通す。信号絶縁器は、受信器のシステム他のシステムに影響を及ぼすパワーの反射を防止するため使われる。信号絶縁器は強磁場の中にある磁性体を含む回路パーツからなる。これらのパーツは、一方向から入射された直線偏光の波がファラデー回転によって遠くに伝搬するように設計されている。逆方向から入射した波は伝搬しない。よって、伝搬方向と磁場が与えられれば、このデバイスは一方向から他方向へ働く。

Directional Couplers

方向性結合器 (directional coupler) は、ある量のパワーをシステムの他の部分に分岐させることができる。最も簡単な場合、このパーツは導波管 (waveguide) の中で波長の $1/4$ だけ間隔の開いた 2 つの穴 (opening) を持つ。これらの穴から放射された波は一方向に強め合い、他方向ではキャンセルする。より複雑なものでは複数穴の結合器からなる。

Phase Lock Systems

位相同期回路 (PLL: Phase Lock Loop) の目的は、位相と周波数の両方で安定した信号を出力することである。これはヘテロダイン受信器において周波数の変調が必要とされる。PLL の構成要素の特徴は次の通りである。

1. 電圧制御発振器 (VCO: Voltage Controlled Oscillator) :
... 入力電圧の変化によって発振周波数を変化させる。
2. 位相比較器 (phase comparator^{*1})
... 入力された 2 つの信号の位相差を電圧に変換し出力する。
3. ローパスフィルター (low pass filter)

位相比較器において、2 つの信号は基準線源 (reference source) と VCO からのものである。PLL の構造図 (schematic) を図 5.2.2 に示す。

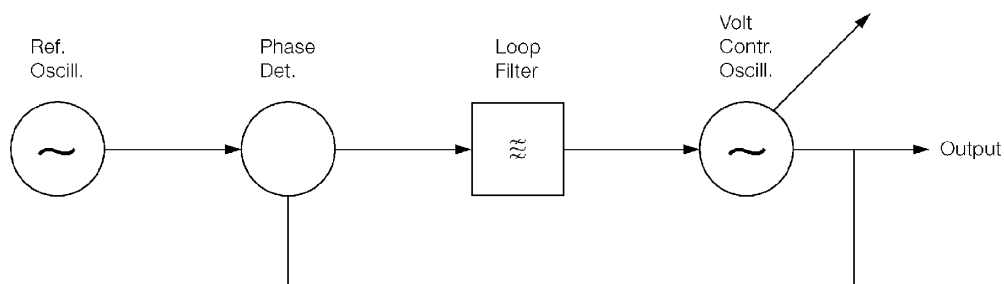


図 5.2 位相同期回路 (PLL) のスケッチ。マイクロウェーブの領域での LO 周波数のコントロールに使われる。

^{*1} comparator の間違いでは？

5.2.3 Basic Components: Active Devices

Cascading of Amplifiers

実用的な受信器におけるパワーの増幅率は $80 \sim 100 [\text{dB}] (10^8 \sim 10^{10})$ のオーダー*2である。このような大きな増幅は、いくつかのアンプの段をカスケードしたもの (図 5.2.3) によってのみ実現され、それぞれのゲインを G_i とすると、トータルのゲインは次の通りに表される。

$$G = \prod_{i=1}^n G_i$$

疑問点は、それぞれの段からノイズ温度 T_{Si} の寄与があるとき、カスケードシステム全体のノイズ温度はどれくらいかということである。もし 1 段目の入力 PSD が

$$P_0 = kT_A \quad (5.21)$$

のとき、 i 段目の出力 PSD は

$$P_i(\nu) = [P_{i-1}(\nu) + kT_{Si}]G_i(\nu) \quad (5.22)$$

となる。トータルのシステムノイズ温度 T_S は、トータルのゲイン $\prod G_i$ とともに以下の通りに表される。

$$P_n = k(T_A + T_A) \prod_{i=1}^n G_i(\nu) \quad (5.23)$$

(5.21) と (5.22) を (5.23) に代入することにより、カスケード増幅器におけるフリスの (伝達) 公式 (Friis formula) を得る。

$$T_S = T_{S1} + \frac{1}{G_1} T_{S2} + \frac{1}{G_1 G_2} T_{S3} + \cdots + \frac{1}{G_1 G_2 \cdots G_{n-1}} T_{Sn} \quad (5.24)$$

いくつかのアンプの段が必要なときは、一番のノイズ温度が小さいアンプが最初、その次に小さいアンプが 2 番目…となるように組むべきである。他の重要な点としては、さらにノイズを生むようなシステムを導入せずに増幅後の出力をいくつかに分岐できるということである。よって、S/N 比を悪化させずに単一の受信器の出力を多数のデバイスに向けて分岐することができる。

フィルターやミクサーのような不可逆デバイスは $G < 1$ のようなゲインを持つ。これは普通は $L = 1/G$ のように書かれ、変換損失 (conversion loss) と呼ばれる。DSB(double sideband) モードで用いられる古典的なミクサーで、シグナルとイメージバンド (image sideband) が等しく応答するものでは、3[dB] 程度の損失を持つ。

*2 ある量 y について、 $x = 10 \log_{10} y$ をデシベル表示といい、 $x [\text{dB}]$ と書く。

干渉法 (interferometry) のケースでは (Chap.9)、それぞれのアンテナからの増幅されたシグナルは、他の多数のアンテナからの信号と S/N 比の大幅なロスなく相関される。

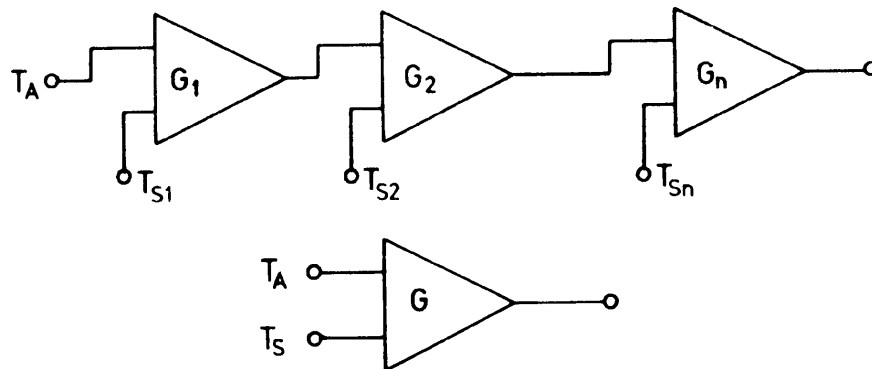


図 5.3 カスケード増幅器。

Mixers

単一周波数をシフトさせることには、次の 2 つの利点がある。

- 増幅されたシグナルのフロントエンドへのフィードバックを防ぐ。ハイゲインのカスケード増幅器はよく不安定性により影響される。トータルのゲインが $10^8 \sim 10^{10}$ (80 ~ 100 [dB]) のオーダーのとき、出力から入力への非常に小さいパワーの漏出でもシステムの異常振動を十分引き起こしうる。
- より容易に増幅できる周波数を選択するため。入力の周波数に局部発振器 (LO: Local Oscillator) からの単色のシグナルをミキシングすることで、出力の周波数をシフトさせる。

局部発振器はしばしば局部発振器もしくは LO と書かれる。ミキシングの過程で、シグナルの位相はある定数分だけずれる。ミキシングにおけるノイズの付加を除けば、ミキシングによってシフトしたシグナルの持つ情報は変化すべきでない。

ミクサーは実際に周波数をシフトさせるデバイスである。原理的には、入力電圧と出力電流との間に非線形の関係があるどんな部品もミクサーとして使える。しかし、ミクサーの特性の導出は純粋に二次的な特質には最も簡単である。ミクサーはヘテロダイン受信器に必須な部分である。半導体の金属接合 (metal junction) がミクサーとして使われる。入力のショットキー接合 (Schottky junction) においてシグナルと局部発振器の周波数を加えることにより、マイクロウェーブミクサーを作ることができる。つまり、これらの周波数の和と差が出力として現れる。このようなミクサーの質は、これが作動する電圧、すなわち動作点での電流-電圧特性の変化に依存する。

$$I = \alpha U^2 \quad (5.25)$$

U はシグナル $E \sin(2\pi\nu_S t + \delta_S)$ と局部発振器 $V \sin(2\pi\nu_{LO} t + \delta_{LO})$ の和である。よって出力パワーは

$$\begin{aligned} I &= \alpha [E \sin(2\pi\nu_S t + \delta_S) + V \sin(2\pi\nu_{LO} t + \delta_{LO})]^2 \\ &= \alpha E^2 \sin^2(2\pi\nu_S t + \delta_S) + \alpha V^2 \sin^2(2\pi\nu_{LO} t + \delta_{LO}) \\ &\quad + 2\alpha EV \sin(2\pi\nu_S t + \delta_S) \sin(2\pi\nu_{LO} t + \delta_{LO}) \end{aligned} \quad (5.26)$$

三角関数の和公式を用いると以下を得る。

$$\begin{aligned} I &= \frac{1}{2} \alpha (E^2 + V^2) && \text{(DC component)} \\ &\quad - \frac{1}{2} \alpha E^2 \sin\left(4\pi\nu_S t + 2\delta_S + \frac{\pi}{2}\right) && \text{(2nd harmonic of signal)} \\ &\quad - \frac{1}{2} \alpha V^2 \sin\left(4\pi\nu_{LO} t + 2\delta_{LO} + \frac{\pi}{2}\right) && \text{(2nd harmonic of LO)} \\ &\quad + \alpha VE \sin\left[2\pi(\nu_S - \nu_{LO})t + \left(\delta_S - \delta_{LO} + \frac{\pi}{2}\right)\right] && \text{(difference frequency)} \\ &\quad - \alpha VE \sin\left[2\pi(\nu_S + \nu_{LO})t + \left(\delta_S + \delta_{LO} + \frac{\pi}{2}\right)\right] && \text{(difference frequency)} \end{aligned} \quad (5.27)$$

出力はいくつかの周波数の異なる成分の重ね合わせ (superposition) で表される (5.2.3) : DC

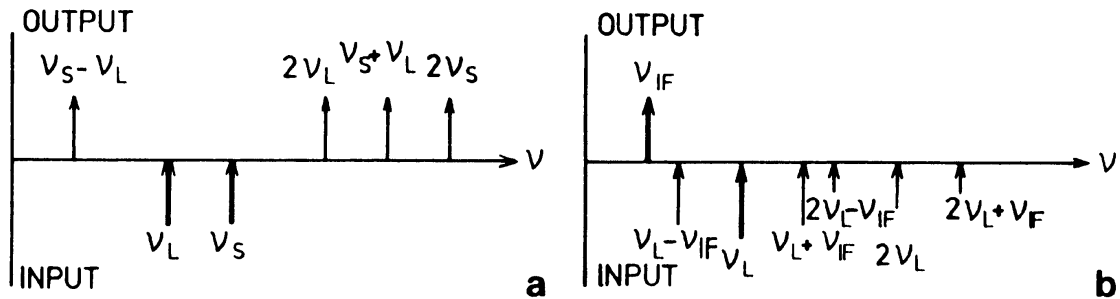


図 5.4 ミクサーの入力および出力。太い矢印が与えられたある値である。システムの表し方には次の 2 通りがある : (a) 入力周波数 ν_{LO} と ν_S が与えられている場合。(b) ν_{LO} と ν_{IF} で書かれている場合。この場合、USB($\nu_{LO} + \nu_{IF}$) と LSB($\nu_{LO} - \nu_{IF}$) が IF シグナルに寄与する。

シグナル、シグナルと局部発振器の周波数の 2 倍のシグナル、そしてシグナルと発振器の周波数の和と差の成分である。他の成分の振幅はシグナルもしくは LO の 2 次パワーに依存するので、和と差のシグナルは 1 次のパワーに依存する。よって、これらの振幅は入力シグナルを正確に再現 (reproduction) している。

適切なバンドパスフィルタを用いることにより、求めるシグナル以外の成分は抑えることができる。この意味では、ミクサーは周波数 $\nu_{IF} = \nu_S - \nu_{LO}$ の出力を生成する線形のデバイスと考えることができる。デバイスの特性曲線が (5.25) と異なる場合も同様にある。フィ

ルターはシグナルの損失を引き起こすので、ある種の応用においてはフィルターをミクサーの手前に置くことができない。この場合、ミクサーはダブルサイドバンド (DSB: Double Side Band) のデバイスとして使われる。DSB ミクサーの出力は図 5.2.3 に示されている。ある局部発振器の周波数において、2つの周波数バンドが LO 周波数を挟んで IF 周波数分だけ離れて、IF バンド側にシフトしている？普通は片方のバンドが求めるバンドであり、他方は必要ない。これらはシグナルバンドとイメージバンドと呼ばれる。単一の非線形回路からなるミクサーは両方のサイドバンドを受信する。ミリ波サブミリ波の領域では、このようなミクサーが受信機

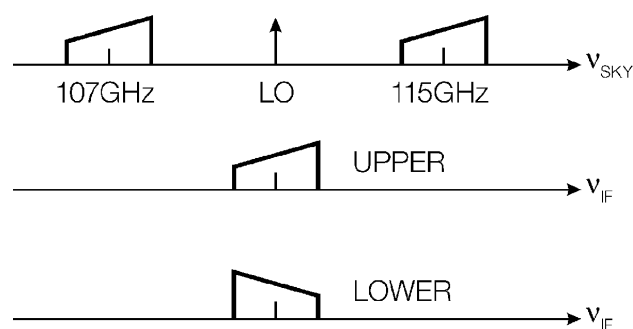


図 5.5 DSB において sky 周波数から出力にシフトした周波数のスケッチ。この例では、入力 sky 周波数が 115 [GHz] の USB と 107 [GHz] の LSB に当たり、出力周波数は 4 [GHz] である。傾いた箱型はパスバンドを表している。箱の傾きの方向は周波数における上側と下側をそれぞれ示している。

の第 1 段階として依然として一般的に使われている。単一の連続波の観測において、両方のサイドバンドはシグナルを含んでいるので、この状況では DSB は S/N 比を減少させない。しかし単一のスペクトル線観測においては、スペクトル線の興味は片方のサイドバンドのみである。もう一方のサイドバンドは余分なノイズと、おそらく混乱するようなラインである。よってシングルサイドバンド (SSB: Single Side Band) の観測が望ましい。もし、イメージサイドバンドが除去されたら、ミクサーは SSB モードで動作していると言ってよい。これはミクサーの手前にフィルターを挿入することによって達成される。しかし、フィルターは不可逆なパーツであるので、この方法ではシステムノイズ温度が増加してしまう。もしミクサーが受信機最初の構成要素である場合、システムの劣化は大きいので、フィルターとミクサーの組み合わせはシグナルが増幅された後に用いられるべきである。もしミクサーが受信機最初の構成要素として使われる場合、SSB ミクサーを使うのがより良い。図 5.2.3 に SSB ミクサーの概略を示す。SSB ミクサーは、単一の局部発振器と他の回路部品から供給される 2 つのミクサーからなる。ミクサー内のノイズには 3 つの原因がある。1 つ目はミクサー自身のノイズである。入力シグナルのうち半分が周波数 $\nu_{LO} + \nu_{IF}$ にシフトしているので、シグナル入力のパワーは 1/2 [3[dB]] のロスがある。加えて、ミクサー自身からのノイズの寄与の追加があるだろう。2 つ目として、LO は位相ノイズという位相の急速な変化があり、これは不定性を追加するだろ

う。3つ目として、LOの振幅は変化する；しかしこの最後の効果は最小化される。LOパワーの低いレベルにおいて、出力パワーと(それゆえに)ミクサーの応答はLOパワーと線形的に増加する。しかしLOパワーの変動はシステムのトータルゲインの変動として現れる。たいていはミクサーのLOパワーはミクサー出力が飽和(saturate)するように調整されるので、LOパワーが変化したとしても入力パワーの変動は現れない。これにより、出力は動作範囲に収まるということが保証される。

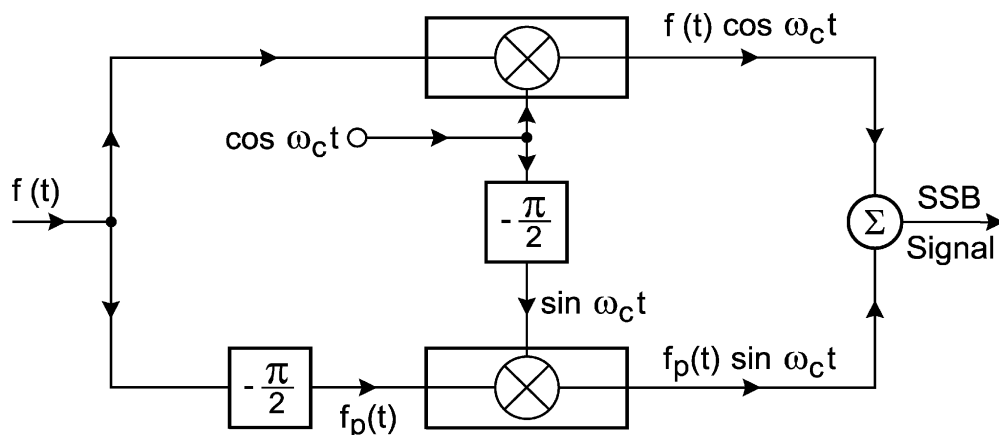


図 5.6 SSB ミクサーの概略。入力シグナル $f(t)$ は 2 方向に分割される。略図の上下には 2 つの同一ミクサーがあり、LO 周波数 ω_c は上側ミクサーに入る位相から $\pi/2$ だけずれて下側ミクサーに入力される。下側ミクサーでは、入力シグナルも同様に位相が $\pi/2$ だけずれている。それぞれシグナルがミキシングされた後、2 つのシグナルは合成され SSB の出力を得る。

Local Oscillator Sources

LO の発振器には多数の種類がありうる。メートル～ミリメートルの波長域では、市販(commercially available)の周波数合成器(frequency synthesizer)をそのまま使うことができる。これらのデバイスはむしろ安定しているが、出力は既知のシグナルと比較すべきである。最終的には周波数は周波数標準(図 5.2.2 左上を参照)から比較される。これとの比較方法は次のセクションで議論される。数 [GHz] からおそらく 100[GHz] の周波数域では、YIG(Yttrium-Iron-Garnet)発振器が受信器とテスト機器に使われる。YIG 発振器は広い調整幅を持っており、狭い周波数幅のシグナルを生成できる。YIG 発振器は外部磁場の変動によって調整される。40[GHz] より高い周波数では、YIG 発振器や他の市販の合成器は実用的でなくなる。よって、合成器の出力は非線形の要素、すなわち乗倍器(multiplier)を通してより高い周波数に変換される。しばしば、LO 発振器の出力は 2 倍、3 倍、あるいは 4 倍される。このプロセスはミクサーで説明したものと同様であり、LO の入力についてか否かの違いのみである。図 5.2.3 で、出力の $2v_{LO}$ は 2 倍された出力を表している；たいていは非線形の要素が必

要なハーモニックにするためには適している。ある場合には、複数の通倍器で必要とする周波数まで達することが求められる。例えば、出力の周波数を 2 倍した後増幅し、再び 2 倍するなどが可能である。増幅器は偽の出力周波数にならないように調整されている。100[GHz] より高周波数では、Gunn 発振器が多数の通倍器とともに、マイクロワットにおいて LO シグナルを生成するために使われる。Gunn 発振器はヒ化ガリウム結晶からなり、電圧を付加した時に振動する。

ALMA プロジェクトでは、全く異なる方法が使われている。ここでは位相と周波数の安定した 30 ~ 900[GHz] のシグナルが、10[km] 以上離れた受信器に分配されなければならない。これを実現するために、2 つの同調したレーザーシグナルが光学ファイバーを通して受信器に送られる。そして、受信器ではレーザーがミキシングされてマイクロウェーブシグナルを生成する。このシグナルが通倍・増幅されて必要な LO 周波数になる。

5.2.4 Semiconductor Junctions

半導体増幅器は初期のセンチメートルのシステムにおいて最良の増幅器である。まずは結晶物質の量子理論の本質的な理論の概略である。これにおいて、同様の理論も示す。独立した原子において、束縛された電子のみがあるエネルギーを取りうるが、金属のように同種 (identical) の原子が固体中で結合すると、電子が自由に動き回ることが経験上知られている。高次の結晶においては、電子はあるエネルギーを持っている時のみ動き回れる。つまり、電子はあるエネルギーバンドにおいてのみ動き回れるといえる。材質を変化させることで、バンド幅とバンドギャップの両方、また導体として振る舞う最小のエネルギーも変化する。

低ノイズのマイクロウェーブ機器において幅広く使われる材質は、ヒ化ガリウム GaAs である。電流を増加させるために、少数の不純物 (impurity) の原子を導入させる。たいてい GaAs 結晶にはシリコンが使われる。この不純物の付加をドーピング (doping) という。これらの不純物は基礎となる材質に比べて 1 ~ 2 個多く電子を持っている。ある場合は、不純物の電子の方が少ない場合もある。最も重要なのは、ドーピングの原子は素材と同じサイズで、結晶構造が保たれる必要があるということである。自明な選択としては、周期表において隣の元素である。単に化学的な考慮に依存する別の条件もある。

半導体デバイスにおいて最も重要な部分は結合 (junction) である。結合の片側は負のキャリアを含む材質が余剰に存在し、n 型の材質を形成している。また、反対側では電子が不足しており p 型の材質である。p 型は正のキャリア、すなわちホールが余剰に存在する。p 型と n 型の接合部では、n 型の電子が p 型の方に拡散し (逆も起こる)、ポテンシャルの差が生じる。p から n、n から p への電荷の拡散は続くわけではないが、半導体の低導電度によって境界面付近での電荷の差異は残る。

結合部でのポテンシャルの差によって、正の方向への電子の流れは容易であるが、負の方向

へは妨げられる。

正のキャリアによる電流は一樣で、電流-電圧関係は有効である。このような p-n 接合は大きなキャパシタンスを持つので、早い応答は得られない。よってこれらは 2 乗則に従う検出器に適している。ショットキー接合は小さなキャパシタンスなので、マイクロウェーブミクサーなどに適している。ショットキーミクサーの電流-電圧曲線は通常のダイオードの曲線と同様である。鋭い曲線はより効率的な増幅が可能である。

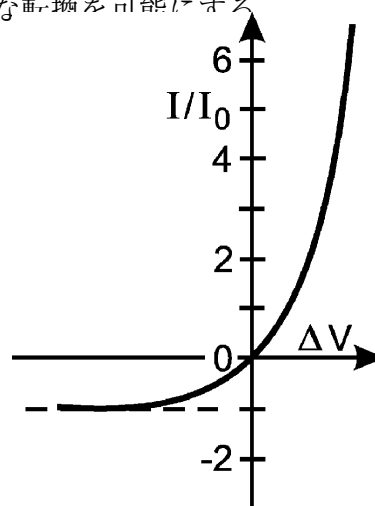


図 5.7 ダイオードにおける、電圧と電流の概略。この電圧-電流関係は古典的なミクサーにおいて典型的である。

p-n 接合の単純な拡張は、3 つの層を p-n-p とサンドイッチのようにすることである。電界効果トランジスタ (FETs: Field Effect Transistors) において、電場のゲート G、キャリアのソース S からドレイン D への流れとして表される。ゲートのポテンシャルの小さな変化がソースからドレインへの電流へ大きな変化を与えるので、これはある種の増幅器である。このような概念の直接的な拡張として、バイポーラトランジスタ (bipolar transistor) がある。これはホールと電子の両方のキャリアで動作する。このようなデバイスは遅い反応時間を持つので、数 GHz 以下への使用に限られる。例えば、無冷却のヘテロ接合バイポーラトランジスタは 6[GHz] まで使用できる。

より高周波数では、1 種類のキャリアしかないユニポーラデバイスがフロントエンドのマイクロウェーブ増幅器として使われる。これらは電界効果トランジスタである。高電子移動度トランジスタ (HEMTs: High Electron Mobility Transistors) は FETs の改良型である。HEMT の技術的ゴールとしては以下が挙げられる。

1. 低増幅器ノイズを得ること
2. 高周波数で動作すること

HEMT では、電荷のキャリアは小さなサイズのチャンネル (channel) に存在する。このキャリア

の閉じ込め (confinement) によって、チャネルは2つの材質の境界面になるように調整される。初期の HEMT では GaAs と AlGaAs が2つの材質として使われていた。図 5.2.4 は HEMT の概略である。AlGaAs が電子を供給する。これらの電子は AlGaAs の正の空間電荷によって GaAs に対して短い距離のみ拡散する。よって電子はポテンシャルの井戸である狭いレイヤーに閉じ込められる。この閉じ込めによって2次元電子ガス、すなわち 2DEG を生じる。図 5.2.4 にはこの領域を“channel”として示している。ドープイオンを含む領域の電子の流れは、大きな電子拡散を引き起こす。キャリアはドープイオンのない 2DEG 領域にいたので、低拡散と低ノイズである。冷却されると、ノイズの振る舞いに大きな改善がある。これはノイズの主な寄与が核格子の振動からであり、これは温度に強く依存するためである。

HEMT をより高周波域での動作に拡張するため、電子移動度 ν と飽和速度 V_{sat} を増加させなければならない。ドープイオンによる拡散を減少させることで、より大きな電子移動度 ν と早い遷移時間、加えて低い増幅器ノイズを得ることができる。飽和速度の最大値は、ソースドレイン間の電圧が上昇したときの、キャリア速度の限界である。拡散の減少と V_{sat} の上昇によってより高い動作周波数を得ることができ、すなわちより高いカットオフ周波数を得る。HEMT の振る舞いの解析から、カットオフ周波数は飽和速度に比例し、次の2つの項の和に反比例している事がわかる。1つ目はゲートの幅、2つ目はゲートからの電場のフリンジに対する補正である。

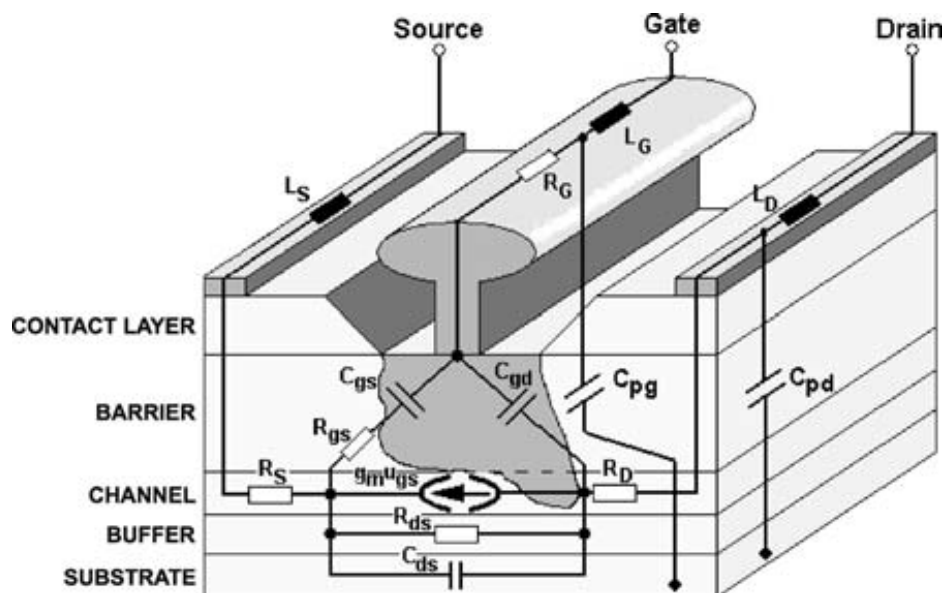


図 5.8 この図は HEMT 増幅器を示している。FET と同様、ソースからドレインへの電流がゲートを回って流れる。ゲートからの電場はグレーで表されている。

5.2.5 Practical HEMT Devices

$\nu = 115$ [GHz] までの低ノイズでの動作のために、HEMT を金属成長技術を用いて改良を加える。この技術は異なる半導体間の接合を可能にする。これらはヘテロ結合と呼ばれる。これには 2 つの理由からキャリア輸送特性の大幅な改善がある。1 つ目は、ヘテロ構造による電子キャリアの量子的閉じ込めである。2 つ目は、調整ドーピングの使用で、これは伝導が働くチャンネルにてイオン化した不純物の拡散を減少させる。ハイゲイン、ローノイズのような動作の改善は、電子移動度 ν 、飽和電子速度 V_{sat} 、そしてチャンネルシートキャリア数密度 nS_0 が直接関係してくる。このように異なる構造を使用することから、仮晶 (pseudomorphic)HEMT、すなわち PHEMT と呼ばれる。ヘテロ構造のデバイスは、GaAs HEMT から GaAs が発展した PHEMT、構成格子が HEMT に合うよう発展した InP HEMT、そして GaAs 変形 (metamorphic)HEMT(MHEMT) へと進化してきた。InP HEMT は 115[GHz] まで使用できる。これらはインジウム-ガリウム-ヒ素 (InGaAs) からなる格子定数の異なる追加された層を持ち、ドーパ AlGaAs と GaAs バッファの間に挿入されている。InGaAs 層においては、GaAs と比べて強化された電子の輸送が可能になっている。よって従来の HEMT と比べてポテンシャルの井戸のより良い閉じ込めと同様、より大きい電子密度と電流が実現されている。InGaAs は異なる結晶格子定数を持っているので、層は 200[Å] よりも薄く保ち、格子の歪みを周囲の材質と干渉しないように保証しなければならない。これら全てが GaAs キャリア層の上に固定され、バッファとして機能する。

インジウムを 53 ~ 65% 含む InGaAs チャンネルを持つ InP ベースのインジウム-アルミニウム-ヒ素のヘテロ構造は、より大きなバンドギャップの不連続性、飽和速度を持ち、GaAs ベースの PHEMT と比べてより高周波数域での動作が可能になる。しかし、これらのデバイスを多数使用することは、InP 基盤の壊れやすさとウェハーサイズの小ささから困難である。加えて、デバイスチャンネル中のインジウムは、小さなバンドギャップ材質におけるイオン化の影響で一般的に降伏電圧の上昇を引き起こす。1999 年に、MHEMT 技術が InP HEMT の安価な代用品として現れた。MHEMT 技術は最終的に InP HEMT をミリ波装置において取って代わる可能性を持っている。この新しい手法の変形バッファは、GaAs 基盤との格子のミスマッチと活動層 (active layer) が使われている。変形バッファの概念を使うことで、無理のない InAlAs/InGaAs のヘテロ構造が InAs との断片なしに形成できることが期待される。これらの変形バッファは基盤と層の間のミスマッチによる歪みを調整し緩和することに基づいている。調整された緩和は合金に近い InAlAs を、およそ 1[μm] ほど形成することにより得られる。

低ノイズの IF 増幅器として、GaAs HEMT を使った 5[K] のノイズ温度、20[dB] のゲインである 4 ~ 8[GHz] のシステムが組み立てられる。GaAs 基盤上の InP HEMT では、より低いノ

イズ温度が可能になる。大雑把に言えば、GaAs では 1[GHz] ごとに 0.7[K] のノイズ温度が増加するのに対して、InP HEMT では 1[GHz] ごとに 0.25[K] ほどである。フロントエンドとしては、18 ~ 26 [GHz] の周波数域での増幅器のノイズ温度は典型的には 12[K] である。高性能の MHEMT は Raytheon、Filtronic、UMS から供給される。これらは最終的には InP HEMT を取って代わるだろう。高性能の PHEMT は三菱と富士通によって供給される。図 5.2.5 にはこのような IF 増幅器の写真を示してある。

より高周波数では、SEQUOIA 受信器アレイが MMIC(Microwave Monolithic Integrated Circuits) を 16 ビームの 32 フロントエンドに対して 2 偏光システムとして使用している。この開発は S. Weinreb が先駆者である。MMIC は単一の半導体の増幅器で、上記の増幅器の代わりである。MMIC は 80 ~ 115 [GHz] の周波数域で調整なしで優れた性能を持つ。この単一性によって、MMIC はマルチビームシステムにより適している。ここのアレイのノイズ温度は SIS デバイスと比べて低いわけではないが、像の広い領域で多数のビームがこれを補償する。

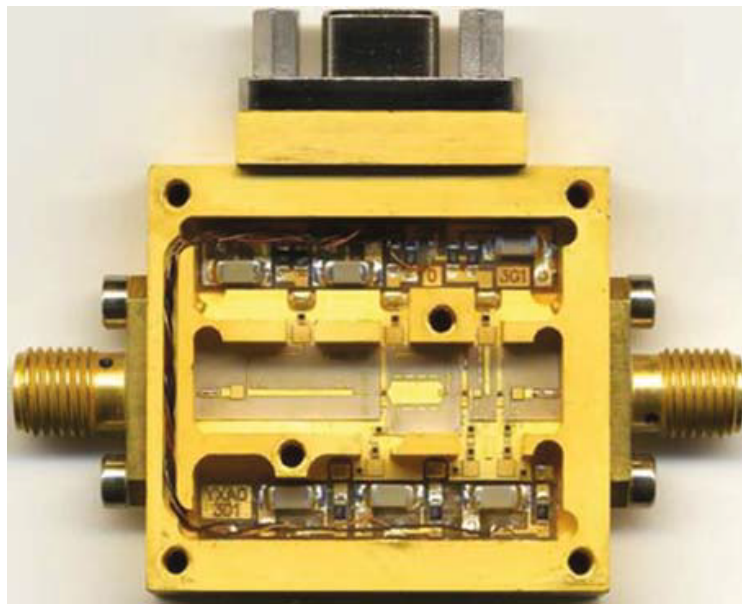


図 5.9 4 ~ 8 [GHz] における ALMA の HEMT 増幅器。

5.2.6 Superconducting Mixers

一般的には、半古典的な考察からは図 5.2.4 に示されるような I-V 曲線の変化は緩やかであることが分かる。これは、バンドギャップエネルギーが 1[V] に近く、これはサブミリ波の波長域でも光子の入力エネルギーとくらべてとても大きいからである。入力シグナルはより低い周波数に変換されないので、このことから比較的悪いノイズの状況が導かれる。

もし接合が超電導状態で動作するならば、これは大きく改善できる。充満帯 (filled state) と

伝導帯 (empty state) の間のギャップ (図 5.2.6 参照) は $1[\text{mV}]$ ほどであり、 $300[\text{GHz}]$ の光子のエネルギーに相当する。加えて、LO が必要とするパワーは一般的なミクサーの $1/1000$ ほどである。ミクサーが平面的なデバイスでリソグラフィによって基盤上に沈着できるので、最終的にこの様なデバイスの物理的な構造はより単純になる。SIS ミクサー (Superconductor-Insulator-Superconductor mixer) は超電導層、薄い絶縁体層、もう 1 枚の超電導層から構成される。エネルギーレベルダイアグラムは図 5.2.6 に示されている。ここには充満帯と伝導帯の間にギャップが存在する。充満帯の中では、電子はペア (Cooper Pairs) を形成しジョセフソン効果を引き起こすボソンとして振る舞う。ジョセフソン効果は SIS ミクサー内のノイズを増加させるため、この効果は抑制されなければならない。よって $120[\text{GHz}]$ 以上ではミクサーの DC バイアスと LO シグナルに加えて、ジョセフソン効果をなくすために定常磁場を加えなければならない。SIS ミクサーは単一のキャリアに依るので、より詳しく正確な SIS ミクサーの表現は「単一の準粒子光子がアシストするトンネル効果を用いた検出器」である。SIS 接合が $2\Delta/e$ にバイアスしているとき、左側の充満層 (図 5.2.6 参照) は右側の伝導層の準位に達して、電子は量子力学的トンネル効果によって絶縁層を通り抜ける。SIS デバイスの I-V 曲線 (図 5.2.6 参照) においては、量子力学的効果による電流の立ち上がりが特徴的である。低ノイズでの動作のために、SIS ミクサーは DC を適切な電圧と電流にバイアスさせなければならない。ミクサーのバイアスに加えてエネルギー $h\nu$ の光子源 (電波源) がある場合、トンネル効果はより低いバイアス電圧 $h\nu/e$ でも起きる。もし SIS デバイスをバイアスさせ周波数 ν の LO シグナルに適用させた場合、I-V 曲線はとても鋭くなる。複数光子の吸収により、電流の立ち上がりは $h\nu/e$ の間隔で他にも現れる。これらはフィルタリングと適切なバイアスで最小化することができる。周波数 ν の弱い (天文学的) シグナルのために、このような光子をより低い周波数に変調することは古典的なミクサーを用いるよりはるかに効率的である。導波管に搭載した SIS 接合を図 5.2.6 に示す。ある状況下では、SIS デバイスはゲインを生み出す。もし SIS ミクサーが大きなゲインを得るように調整されたとすると、SIS デバイスはパラメータ増幅器に見られるような不安定性を持つ。よってこれは電波天文学的な応用に向かない。ミクサー用途として、すなわち周波数変調の目的では、SIS デバイスは小さなゲインを持つ。これは避けられない損失のバランスを保つ傾向にあるため、SIS デバイスはショットキーミクサーよりも小さい損失で済む。SIS ミクサーはミリ波の波長域には適切でない性能を持つ。現存のデザインへの改善は、調整不要の SSB SIS ミクサーを含んでいる。調整不要のミクサーは、同じ周波数に再び戻ってきた時の再現性において有利である。たいてい SSB ミクサーは 2 つのバックショートが必要とする。片方のサイドバンドを抑えた SIS ミクサーには 2 以上の接合とより複雑な LO システムとエレクトロニクスを用いる。ALMA のために、新しい SIS ミクサーのデザインが開発されている。これらはワイドバンドで調整不要の SSB デバイスで、極めて小さいミクサーノイズ温度である。この様なデバイスの写真を図 5.2.6 に示す。

ギャップエネルギーが上昇すると、より高エネルギー光子の効率的な検出が可能になる。こ

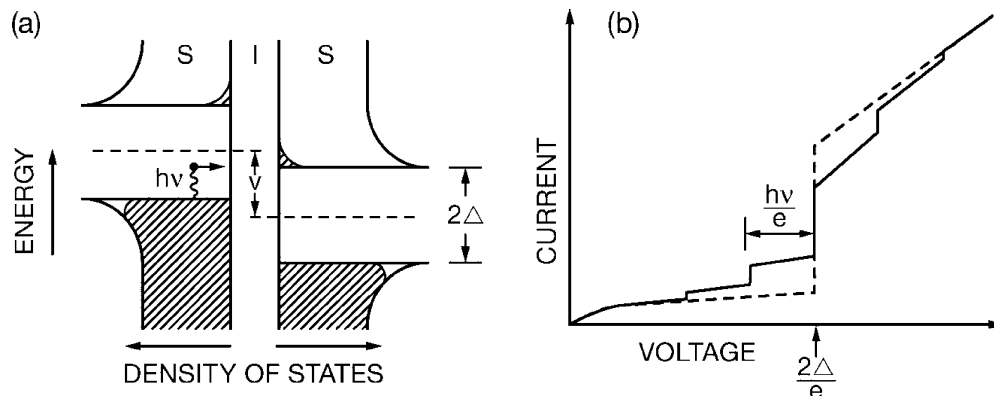


図 5.10 (a)SIS のエネルギーバンドのイラスト。充満層 (下側・影付き) と伝導層 (上側) の間のギャップは 2Δ である。左側は、電子が光子を吸収して、エネルギーが増加しトンネル効果で絶縁層を通り抜けるプロセスを表している。(b)SIS 接合の I-V 曲線。点線は LO のパワーが無いときの振る舞いである。実線は LO のパワーがあるときの振る舞いである。DC が $2\Delta/e$ にバイアスしているとき、SIS ミクサーは光子を効率的により低い周波数に変換する。

これは、ニオブの超電導素材で接合のサイズが $1[\mu\text{m}] \times 1[\mu\text{m}]$ のものによって可能になる。周波数が $900[\text{GHz}]$ 以上では、ニオブ窒化物の接合が使われる。接合を連続して用いるような、これらのデバイスの変化形は、キャパシタンスを減少させるのに使われる。代わりに個々の接合のサイズを $0.25[\mu\text{m}]$ に減少させることもある。

SIS ミクサーは以下の理由で、 $150[\text{GHz}]$ から $900[\text{GHz}]$ までのフロントエンドの動作に使われる。

- 低ノイズのデバイスである。
- IF バンド幅が $> 1[\text{GHz}]$ になりうる。
- 30% ほどの周波数幅が調整できる。
- LO の必要なパワーが $< 1[\mu\text{W}]$ で済む。

5.2.7 Hot Electron Bolometers

超電導ホットエレクトロンボロメータ (HEB) は、その名前にかかわらずヘテロダインデバイスである。これらのミクサーは超電導のサブミクロンサイズの薄い膜を用いている。HEB ミクサーでは余剰ノイズはホットエレクトロンで接合の外に拡散するか、電子と光子による交換で取り除かれる。電波望遠鏡で動作し天文学的なデータを取得した初期の HEB は電子と光子の交換を用いたものだった。HEB の接合はミクロンサイズで、 $4.2[\text{K}]$ まで冷却させた窒化ニオブから成っている。AlTiN を用いた接合はより低いノイズ温度である。IF の中心周

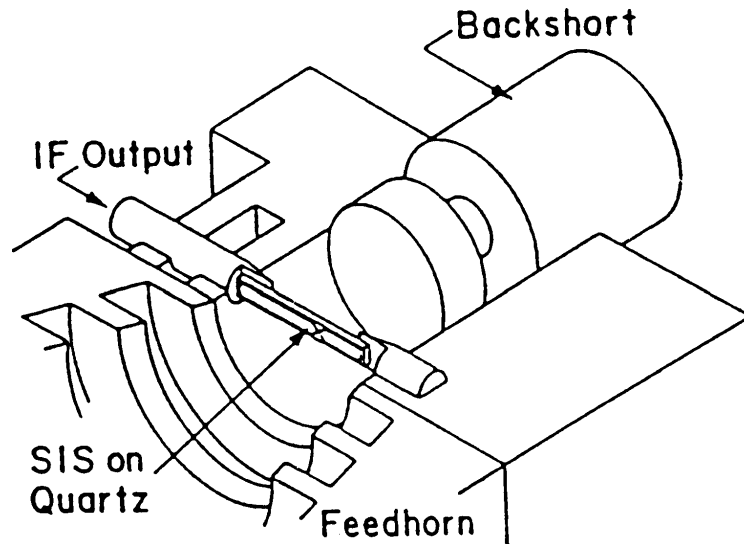


図 5.11 導波管に搭載した SIS 接合のイラスト。天体と LO の両方の信号が導波管に入力される。異なる周波数は IF 出力の部分に現れる。この応答はバックショート进行调整することにより最適化される。



図 5.12 [ALMA の Band9 SIS ミクサー] フィードホーンが右側に、SIS ミクサーホルダーが左側にある。宇宙調査機構 (SRON) で開発された。この受信器は $610 \sim 720$ [GHz] の範囲をカバーする。調整不要の DSB ミクサーである。ALMA で使用される典型的なサブミリ波 SIS ミクサーである。

波数は 1.8 [GHz] であり、 1 [GHz] のバンド幅を持っていた。Gershenson et al.(1990) がこの開発に先駆けている。この HEB を用いた初期の天文学的観測は、Blundell のグループによって Harvard-Smithsonian Center から波長 0.5 [mm] と 0.35 [mm] で行われた。同様なシステムが 1.037 [THz] の J=9-8 CO ラインで行われ、後にケルン大学のグループが APEX 望遠鏡を用いて 1.5 [THz] の [NII] のラインを観測した。

HEB デバイスは以下のような利点がある。

- IF 周波数が $> 1\text{ [GHz]}$ なので、IF バンド幅が $> 1\text{ [GHz]}$ になりうる。
- 0.3 [mm] 以下の波長を扱える。この波長域は今日 SIS ミクサーが理論的なバンドギャップ限界に近づきつつある。
- 低ノイズのデバイスである。
- LO の必要なパワーが $< 1\text{ [}\mu\text{W]}$ で済む。
- これらは $R = 20\text{ [}\Omega\text{]} \sim 200\text{ [}\Omega\text{]}$ の抵抗性のデバイスであり、波長 $2\text{ [}\lambda\text{m]}$ までは R は波長に依らない。
- 波長が $1.3\text{ [}\lambda\text{m]}$ では HEB デバイスは SIS デバイスより高いノイズ温度を持つが、波長が 0.3 [mm] 以下では HEB の方が明らかに有利である。

5.3 Summary of Front Receiver Systems

5.3.1 Single Pixel Receiver Systems

最も低ノイズなフロントエンドのデバイスは以下の通りである。

$\nu < 115$ [GHz] HEMT, MMIC

72 [GHz] $< \nu < 800$ [GHz] SIS

$\nu > 900$ [GHz] HEB

図 5.3.1 にフロントエンドのノイズ温度の比較を示した。波長が 3 [mm] 以下では (周波数が 100 [mm] 以上では)、HEMT のフロントエンドは現在ではすべて別の種類のシステムに置き換わっている。将来的には、HEMT の動作範囲は波長 1.3 [mm] (230 [GHz]) まで拡大するかもしれない。センチ波の領域では、メーザー検出器の方がいくらか感度がいいかもしれないが、より複雑なシステムである。結果的に、これらは非常に限定的な状況でのみ使われる。SIS ミクサーはミリ波サブミリ波の領域で最も小さいノイズで作動する。SIS ミクサーは古典的なショットキーミクサーよりはるかに感度がよく、LO のパワーをより必要としないが、4 [K] に冷却しなければならない。すべてのミリ波ミクサー検出器は sky 周波数の 10~20% が調整可能である。接合素材のバンドギャップから、SIS デバイスの動作には短波長限界が存在する。波長 0.3 [mm] 以下のスプークトル線観測においては、波長限界の無い HEB が開発されている。周波数 2 [THz] より上では遠赤外線や可視光に変わる。電波天文学のヘテロダインシステムで最高周波数のものは Harschel-HIFI 衛星に使われている。これらは SIS と HEB ミクサーである。

フロントエンドのミクサーと増幅器に加え、フィードと検出器の間の接続は同様に冷却される。検出器によってはフィードホーンの部分とカップリングプローブも冷却される。

SIS と HEB ミクサーは RF 周波数? を IF 周波数に変換し、シグナルは IF 増幅器によって増幅される。増幅のほとんどは IF の段階で行われる。IF はシステムノイズ温度のうち無視できる部分にのみ寄与するからである。損失によっては周波数変調に関連しているので、最初のミクサーはシステムノイズの主な原因である。この寄与を減少させるために次の 2 通りの方法が考えられる。

- SIS か HEB を用いて入力をより低い周波数に変換する
- ミクサーの前に低周波数で低ノイズの増幅器を使う

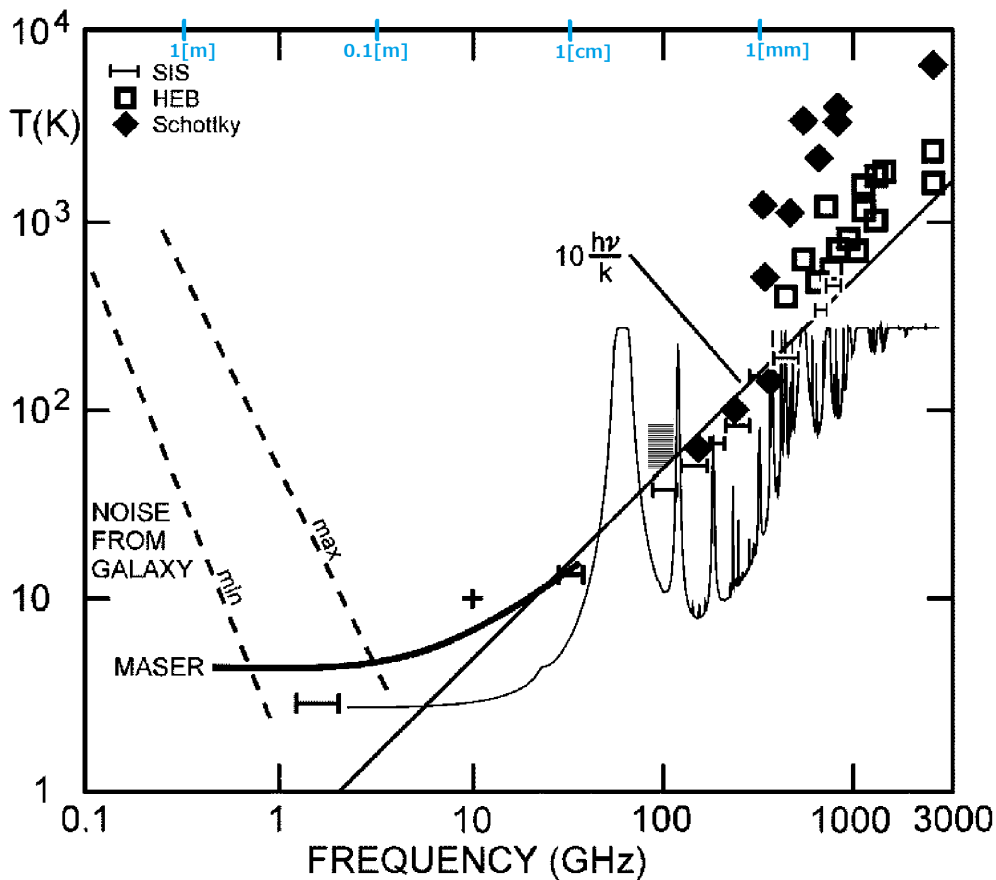


図 5.13 干渉増幅システムにおける検出器ノイズ温度を、様々な天文学的な電波源と大気からの温度と比較したもの。天体からの放射は波長 $0.4[\text{mm}]$ の水蒸気についての天頂放射? (zenith emission) に基づいている。これは、この放射に対応する吸収を考慮していない。1 ~ 26 [GHz] の範囲で、水平のバーは HEMT のノイズ温度を示している。85 ~ 115.6 [GHz] の塗りつぶした部分は、Five College 電波天文台の (Microwave Monolithic Integrated Circuits) で構成される SEQUOIA アレイの受信器ノイズである。他のシンボルの意味は図の左上に示されている。SIS については、ALMA の仕様を使っている。周波数変調をする SSB ミクサーが水平のバーで示されている。DSB ミクサーのノイズ温度は、受信器ノイズを 2 倍することによって SSB ミクサーの値に変換してプロットされている。ALMA のミクサーノイズ温度は SSB のものである。HEMT も同様に SSB である。

5.3.2 Multibeam Systems

HEMT フロントエンドは単純なシステムなので、複数の検出器を焦点面に設置するのが最近の傾向である。このような検出器の N 個のアレイでは、単一の検出器に比べてもちろん複雑化するが、観測領域のマッピングを N 倍の速度で行うことができる。スペクトル線のマッピングでは、この複雑化は分光計のハードウェアとソフトウェアの両方に関係してくる。単一ピクセルの検出器と比べて、このようなアレイシステムはより複雑だが、観測時間をより効

率的に使うことができる。これらのシステムは、その重量と光学的歪みを防ぐために普通は第二焦点に設置される。波長 21 [cm] の HEMT を用いた 13 ビームシステムが、オーストラリアのパークス天文台 64m 望遠鏡の主焦点に設置されている。300 を超えるパルサーがこのシステムで発見されている。分校のためには複数チャンネルを備えたバックエンドが必要である。パークス天文台では、ガスが豊富な星が少ない銀河を 21cm ラインでランダムに (blind) 探すプログラムに関連している。同様に HEMT を用いた 21 [cm] 4 ビームシステムが、Jodrell Bank のローウェル天文台 76m 望遠鏡に設置されており、パークス天文台での観測を補っている。波長 3 [mm] では、16 ビームに接続された 32 個の MMIC フロントエンドが搭載された SEQUOIA アレイ検出器が、FCRAO の 14m 望遠鏡に最近の数年間使われている。

SIS を用いたマルチビームのシステムは稀である。SIS ミクサーの波長 1.3 [mm] の 9 ビームヘテロダイン検出器アレイの HERA が IRAM30m 望遠鏡に搭載され、スペクトル輝線を観測している。データの取得とリダクションを単純化するために、HERA のビームは Right Ascension-Declination coordinate frame になっている？ HARP-B は、ジェームズ・クラーク・マクスウェル望遠鏡で稼働する 16 ビームのシステムである。sky 周波数は 325~375 [GHz] である。それぞれのビームサイズは 14["] でビーム間隔は 30["]、視野は 2['] である。ヘテロダインのマルチビームシステムにおけるスペクトルチャンネル数は増加するだろう。加えて複雑な光学系が、すべてのビームに適切に照射するためには必要である。ミリ波の領域では、それぞれの検出器のノイズ温度はきちんと扱わない限り、単一の検出器のノイズ温度よりも高くなってしまふことを意味する。

波長 2 [mm] 以下の単一鏡の連続は観測において、マルチビームシステムはボロメータを使用する。非干渉の検出器と比較して、ヘテロダインシステムは依然として波長 3 [mm] 以上でスペクトル線の観測において最も効率的な検出器であるが、SPIFI のようなシステムはプロジェクトによっては競合的である。現在では、冷却した GeGa ボロメータが最も一般的なシステムであり、この様な最良のシステムは多くのビームを持っている。将来的には、TES ボロメータが大きなアドバンテージを持つだろう。