

#### 全国マイクロウエーブ合同ミーテイング

# サンノイズを利用した アンテナの方位合わせ

2005.11.20 JA1ATI 逸見 政武

## マイクロ、ミリ波の運用キーワー

JAIATI

- 1. 絶対周波数精度 機械振動から量子化へ Cs, Rb, 間接的にGPS
- 2. 方位設定 < 真北 > 有視界から電波天測へ
- 3. 気象条件: 水分含有量、 酸素濃度
- 4. その他: 人為的要素など



## 機器を使った方位設定

#### 地磁気を利用

用具:磁気コンパス、

コンパススコープ

特徴:天候に左右されない

地球的偏差の補正

補正可能

局所的変動火山性の誤差、

構造、

人工物による影響

#### 太陽方位を利用 光学的手法

用具:光学望遠鏡

特徴:地殻構造に影響されない

天候に左右される

アンテナの軸合わせで誤差を生じる

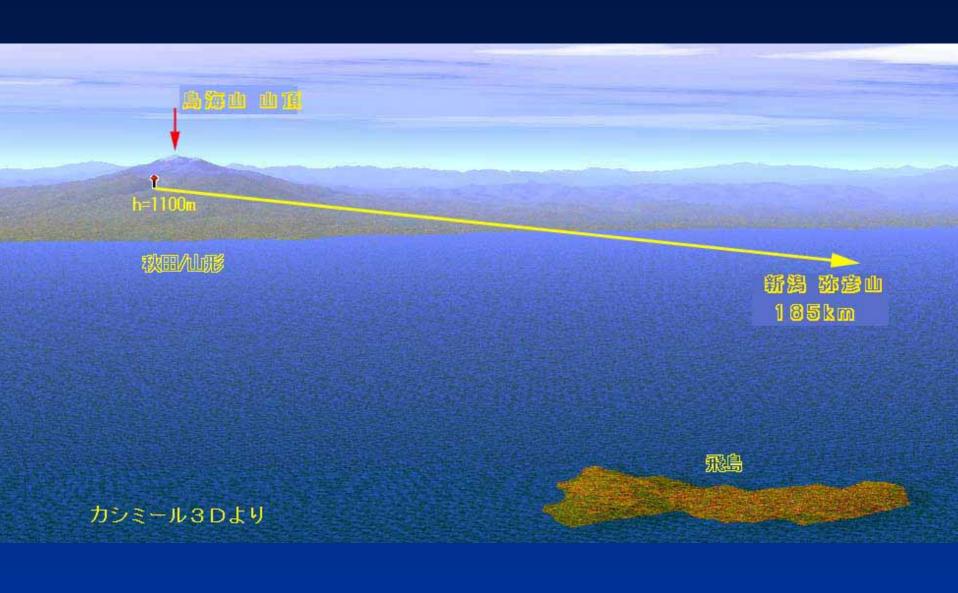
# 太陽方位を利用 サンノイズを 捕捉する手法

用具:通信用アンテナを使う

特徴:天候による影響が少ない

アンテナ軸合わせでの誤差が無いサンノイズの検出レベルが低い

CDF手法へ











### 電波天測による方位校正法



-CDF: Celestial Direction Finder-

CDFは太陽ノイズを捕捉して、方位の原点を0.5度ぐらいの精度で得ることができる手法。

従来のサンノイズ捕捉の手法により、10dB以上の高感度で捕捉できるため、移動用の小型アンテナが使える。 小雨程度の天候ならば、24GHz,47GHzで実用性がある。

#### CDF手法:

トランスパーターのIF出力を広帯域で増幅し、検波後にノイズ分を差し引いてから直流増幅すると、入力電力(サンノイス)に比例した出力が高感度で得られる。

場所、時間から太陽方位が判るため、<u>真北(原点)</u>が求められる。

## 電波天測(サンノイズ)の利点と欠点

### 利点:

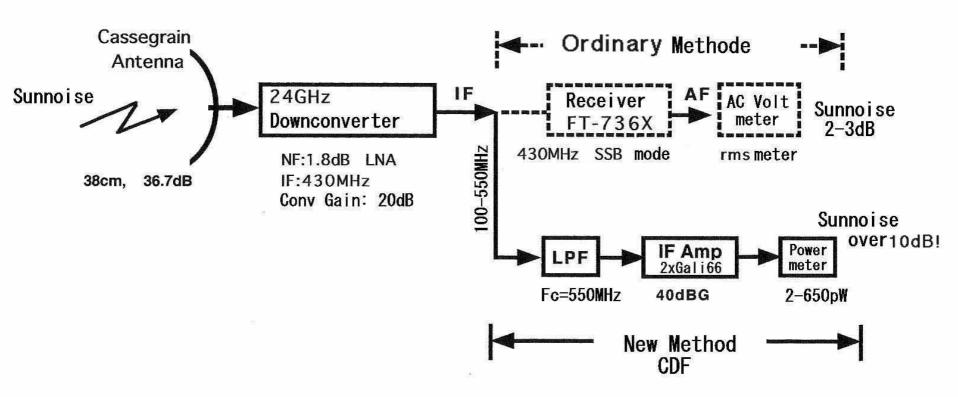
- 1) 天候の影響が少ない 小雨程度ならば捕捉できる
- 2)アンテナの電気的/機械的誤差が発生しない

### 欠点:

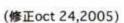
- 1)昼間のみ
- 2) 高仰角では誤差が発生しやすい、 天頂では誤差が無限大
- 3) サンノイズの受信レベルが低いので高精度の捕捉が困難



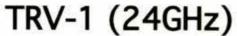


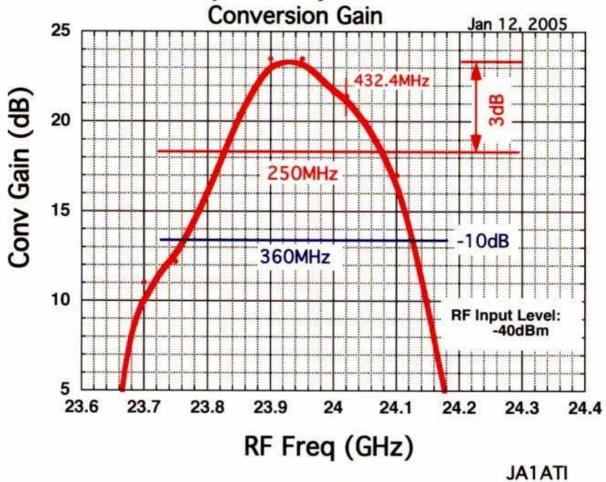


Mar, 2005 JA1ATI

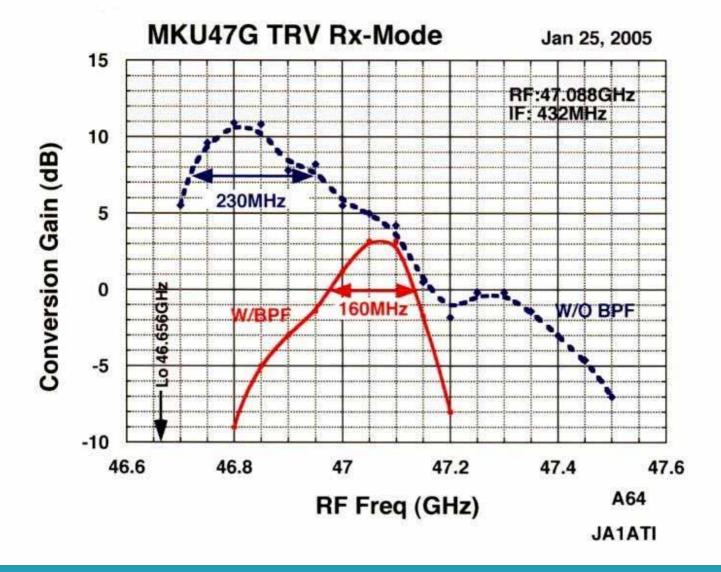




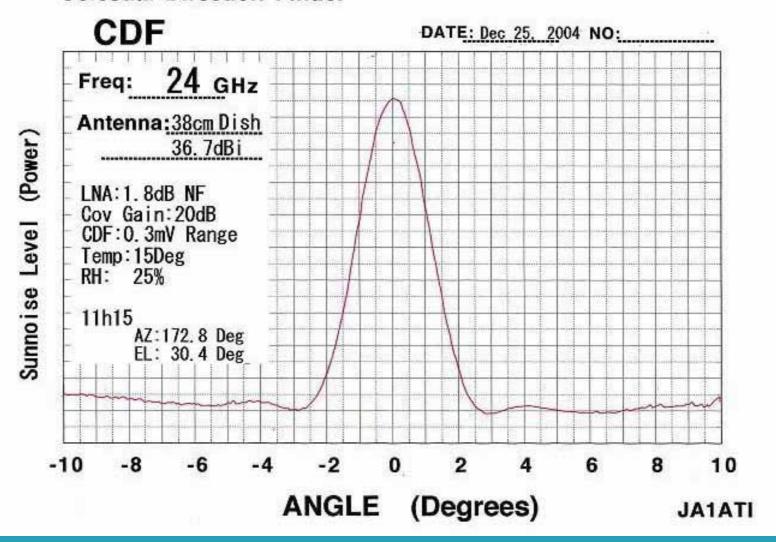


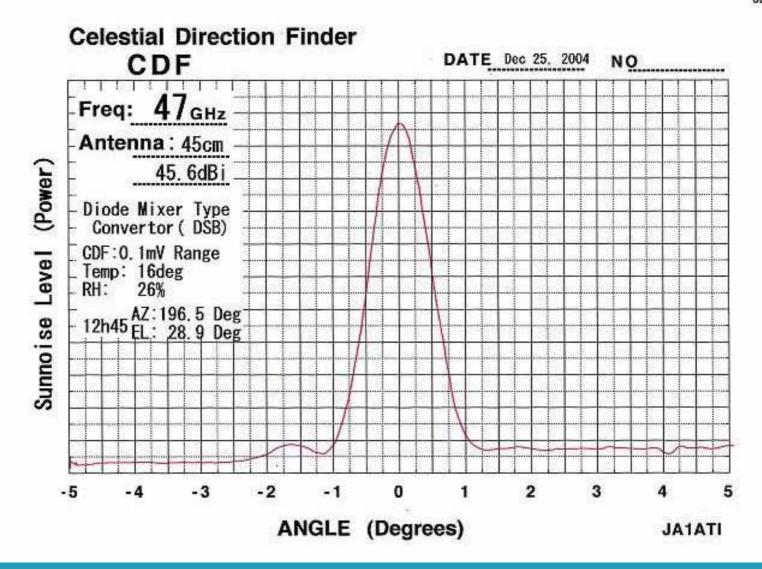




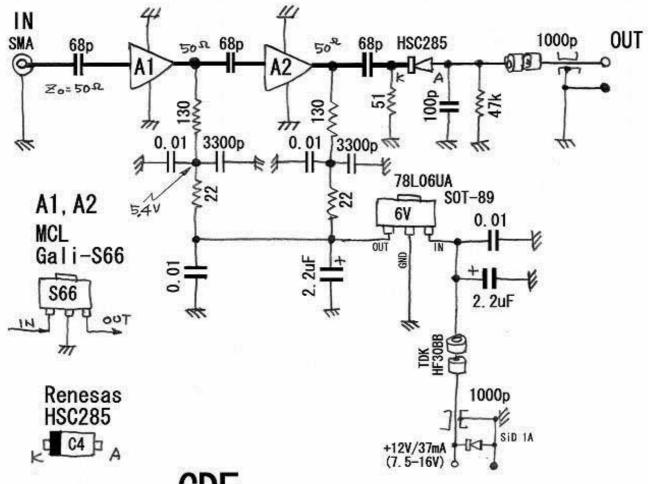


#### Celestial Direction Finder

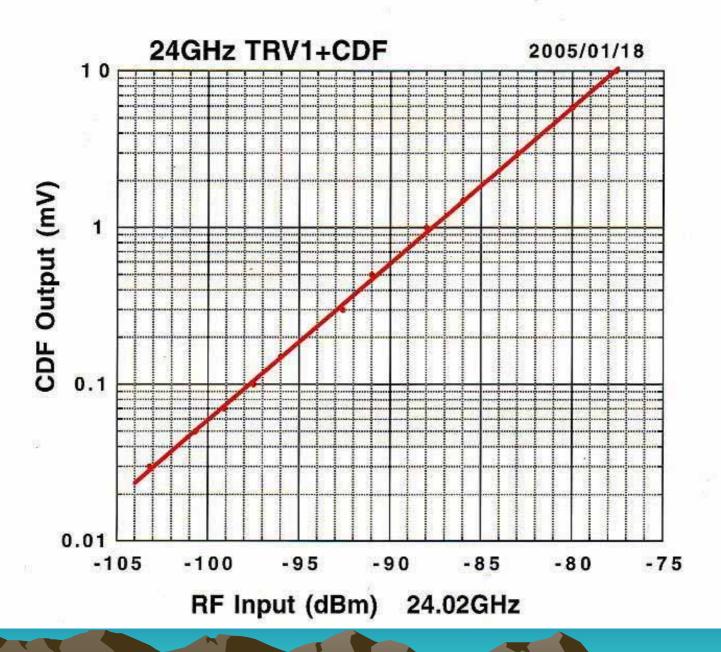




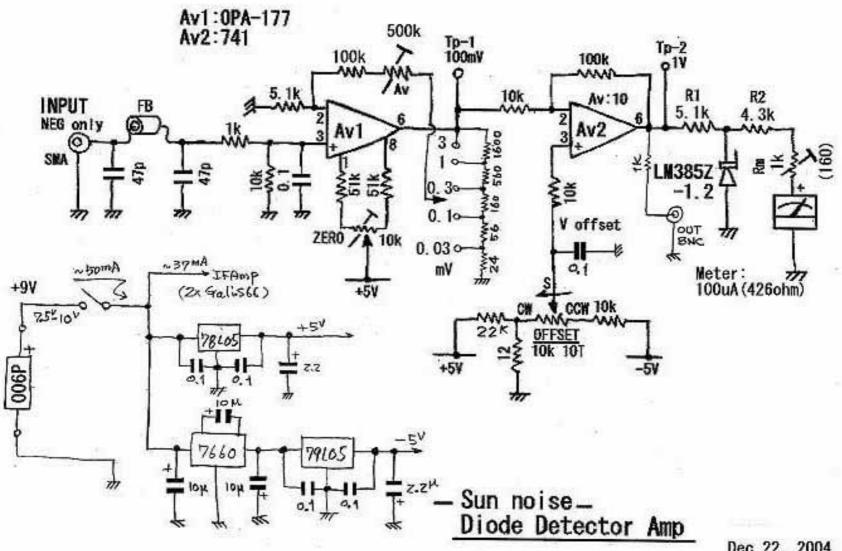




CDF IF Amplifier/Diode Detector



JAIATI



Dec 22, 2004

**JA1AT1** 



### まとめ



- \* サンノイズを使って0.5°程度の分解能で方位の校正ができた。
- \* 従来は2-3dB(電圧)の捕捉レベルであったがCDF手法によって、13dB(電力)以上の高感度が得られた。

(24GHz 36.7dBi antenna)

- \* 移動用の小型アンテナでも使用できる。 (24GHz 27dBi)
- \* 小雨程度の天候ならば使用できる。 24GHz、47GHzで確認

## 謝辞

- 太陽方位の計算はJA5FNX 村田氏が公開している計算ソフトを 使用させていただきました
- デバイスはJH1CMP 井関氏、基板はJI5MFZ 吉田氏から いただきました。
- このCDFは皆様のご支援があって完成することができました。 深〈感謝いたします。