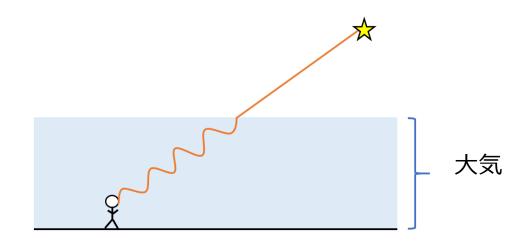
連続観測した星の明るさ の変動から 大気変動のシグナルを 抽出する試み

05426529 平井芳治

はじめに

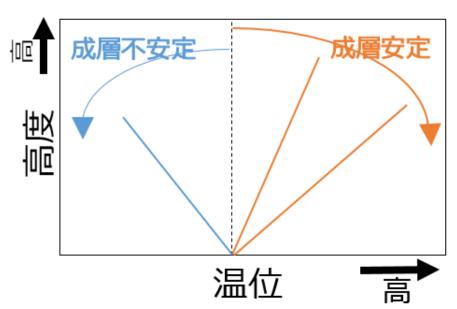
地上から見た星の明るさは一定ではない

- ・光は大気によって吸収、屈折、散乱される
- ・その大きさは大気の変動によって変化する



浮力振動

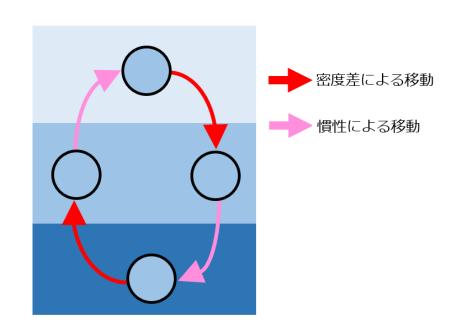
成層安定な時 密度差による浮力による 復元力で生じる振動



周期は温位勾配に依存

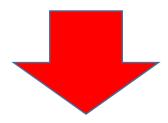


約10分周期



はじめに

地上から見た星の明るさは一定ではない 光は大気によって吸収、屈折、散乱される その大きさは大気の変動によって変化する



本研究では、天体観測で得たデータから 大気の変動に関する情報の抽出を試みた

観測

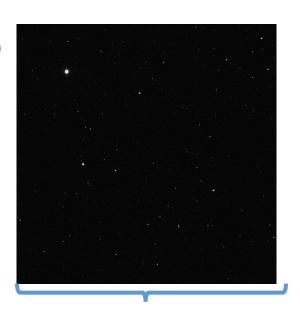
使用機器

- ・岡山大学の356mm望遠鏡 (MEADE LX600-35F8ACF)
- ・CCDカメラ(SBIG STL-1001E)
- ・Vバンドフィルター

撮影

- · 撮影間隔…6.2秒
- ·露光時間…1.5秒
- ·1000枚×2回

撮影日時 : 2017年9月1日 1回目…午前1時~2時45分 2回目…午前2時45分~4時30分



視野角0.5度 (100m@高度10km)

解析対象

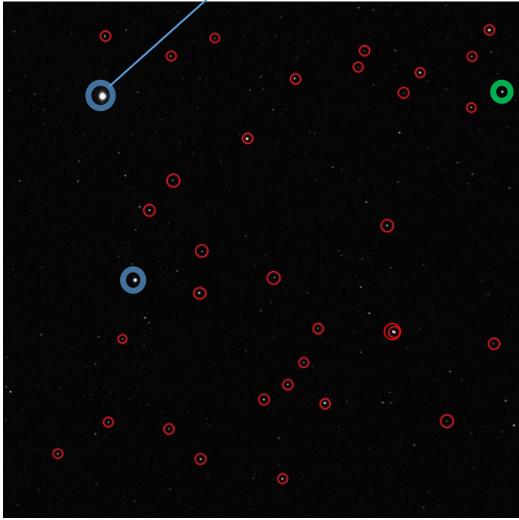
ティコ星表(ESA, 1997) に含まれる星 (36点)

明るすぎる星撮影範囲から見切れる星は除外

・重なっている星は 1つとみなす

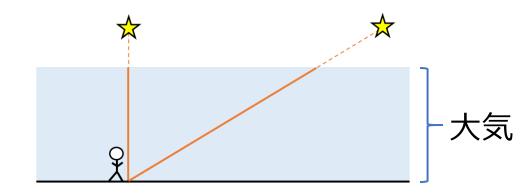


はくちょう座の一部 (TYC 3173-3151-1)



データ処理の流れ

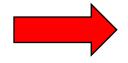
- ・一次処理(ダーク引き・フラット割り)
- ・測光(画像解析ソフトAstroImageJを使用)
- ・雲の影響を受けた部分の除外
- ・機械等級に変換
- ・異常値の判別
- ・エアマスの補正



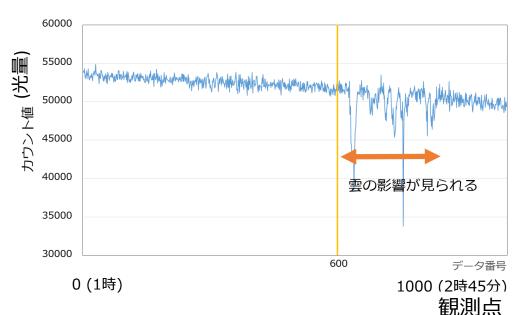
星の変動データ

雲の影響・機械等級

観測1回目では観測中に雲がかかっていた



観測開始から600点分のデータのみ使用

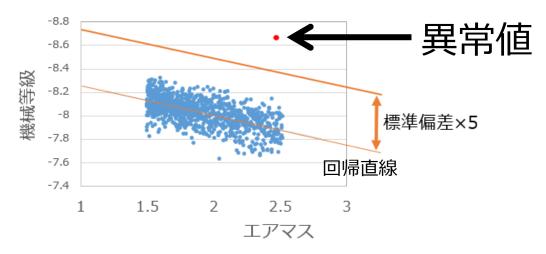


機械等級に変換

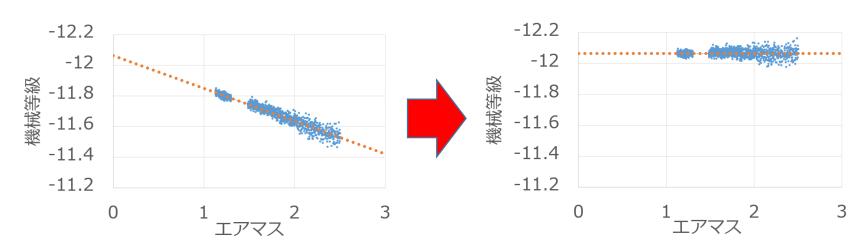
機械等級 = $-2.5 \times log_{10}$ (カウント値)

異常値判別・エアマス補正

異常値を判別



異常値を除いてエアマスの補正

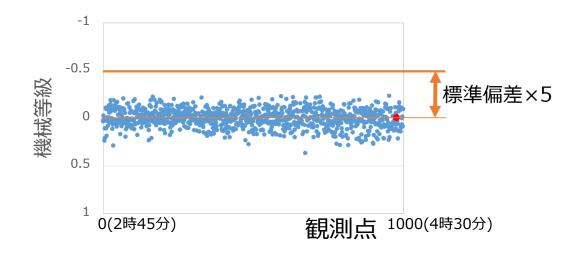


変動データ

- ・2回の観測それぞれで星ごとに機械等級の平均を引く
- ・異常値とした点には変動0のデータを代入



32点×2回分の明るさの変動データを得る



星の明るさと変動幅

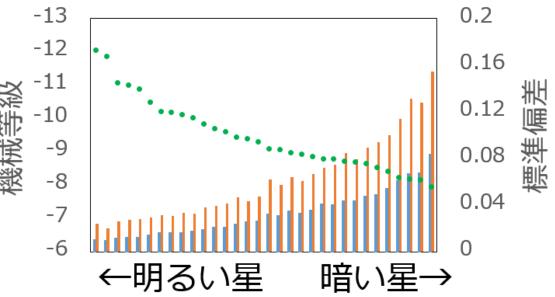
明るさと変動の標準偏差の関係

2回目の方が 標準偏差が大きい



エアマスが大きく

大気の影響を受けやすい?



■ 観測1回目 標準偏差

■ 観測2回目 標準偏差

,平均機械等級

スペクトル解析

- ・32点×2回のデータにFFTを行う
- ・ISPACK(石岡、2015)を用いる $(2^a \times 3^b \times 5^c \mathcal{O})$ (2a × 3b × 5c \mathcal{O}) データ数にも対応)

フーリエ変換

$$X(f_k) = \frac{T}{N} \sum_{j=0}^{N-1} x(t_j) e^{-i\frac{2\pi}{N}kj}$$

 $X(f_k)$:フーリエ係数

 $x(t_j)$:変動の時系列

データ

T :観測時間

N:データ数

パワースペクトル密度を求める

$$P(f_k) = \frac{|X(f_k)|^2}{T}$$
 (等級^2/s)

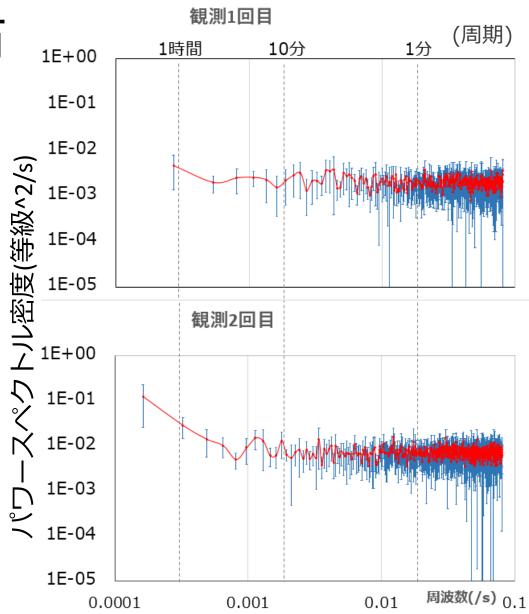
スペクトル分布

明るい順で取った 16個の星の 平均的なスペクトル分布 と95%信頼区間



- ・10分前後の周期
- ・長周期

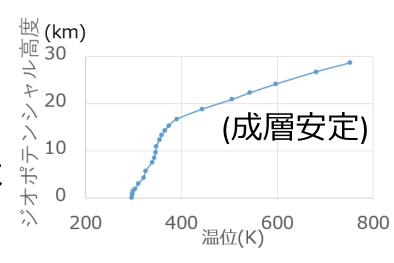
有意なシグナルは無い



考察

・10分前後の周期

浮力振動は起こっても良い 統計的に有意なシグナルでは 無かった



観測前日21時、松江市での 温位の垂直プロファイル (気象庁のデータより)

・長周期のシグナル

- ・夜明けが近づくにつれ長周期の変動
- ・エアマスの処理が不完全

などが考えられる

まとめ

- ・2017年9月1日未明に星の長時間観測
- 1600枚の画像を元にスペクトル解析
- 大気変動の抽出を試みた

- 10分前後と長周期に気になるシグナル
- 有意なシグナルは見られない

参考

- ティコ星表(ESA, 1997, The Hipparcos and Tycho Catalogues, ESA SP-1200)
- AstroImageJ v.3.2.0(Collins and Kielkopf, 2017)
- 気象庁 HP(http://www.jma.go.jp/jma/index.html)
- SKY-MAP (http://www.sky-map.org/)