

|はじめに

このマニュアルのねらい

このマニュアルでは、CCD を用いて FITS ファイルを取得する、つまり撮影の方法を説明しています。できた FITS ファイルをどのようにして処理するか(要は画像処理)といふのはこのマニュアルに書くとねらいが分からなくなるので、別の機会に行います。なのでこのマニュアルは、自分で冷却 CCD で撮影してみたい方を対象にしています。

心構え

「存知か」と思いますが、冷却 CCD は非常に高価なもので、別名“ご本尊様”と呼ばれる所以)。なので、使うときは気をつけて丁重に扱いましょう。更にカラー画像を撮るためにカラー・フィルターは、ほどほどに高い上に非常にデリケートです(ちょっと曲げただけで割れるらしいです)。なので、カラーフィルターを使う時は更に気をつかいましょう。使ってみると分かりますが、気楽に使えるんじゃないですか(それがついで、一人で使わない方が無難だと思います)。

とちょっと大きさに言いましたが、経験上怖がったまま使用するのが一番危険ですのですで、ある程度肩の力を抜いて使うのがよろしいです。まずは私や M1 の田中君、山口さんなど慣れている人がついた上で扱い、操作に慣れていくましょう(私も最初はフィルターに嫌われていました。割れてもないので"ハキッ"と妙な音がしたことが…)

冷却 CCD で撮れるもの

冷却 CCD は主に星雲・星団などの暗く、深い天体を得意としています。肉眼ではなかなかお目にかかる美しい星雲像などを写すことができます。
逆を言えば、明るい天体には特別強みをもっているわけではありません。なので、月や木星など非常に明るい天体には向ける必要はないでしょう(暗黒の了解として、月や惑星には向かないことになっています。太陽なんかは言わずもがなです)。月なんかは携帯で撮った方が綺麗に移る(楽しい)ので、携帯でどうぞ(笑)
まとめると、冷却 CCD は基本的にどんな天体も撮ることができますが、深い天体を撮った方が能力を最大限に発揮できます。
余談ですが、はじめのうちは球状星団や銀河を撮ることをお奨めします。特に球状星団は他の天体と比べて楽に綺麗に写り、見栄えがするので、練習するには絶好の天体です。

よく出てくる用語集

このマニュアルに出てくる、もしくは出でこないけれど関連した Web サイトや本を読む上 でよく出てくる用語を解説します。

□天文・冷却 CCD 特有の用語

CCD

Charge Coupled Device の略で、一言で言ってしまうと“電子の目”です。カメラの一種と思つてください。他の例たようなものとして CMOS があります。取り扱いや感度の面から、天体撮影には CCD が多く使われます。(ただ最近は CMOS の出荷量が CCD を超えたとかなんとか…)

知つておいて欲しいのですが、こうい画像を撮るもの(撮像素子と言います)は元々は全て白黒でしか撮れません。銀塩カメラ(フィルム)のカメラのこと)にしろ CCD 等にしろ、いろいろ工夫してカラー画像を作り出しているのです。
なお、屋上にある冷却 CCD(BTTRAN BJ-4IL)はモノクロです。カラー画像を得るには、別の手段を用います(「撮影関係」の「カラーフィルター」の欄を参照)。

FITS

Flexible Image Transport System の略で、天文の世界で標準として使われている画像形式です。拡張子は通常 “.fits” です (.fits だつたり .fit だつたりするときも)。撮影した画像は基本的にこの形式で保存することになります。というよりこの画像で保存すべきです (冷却 CCD 本体のマニュアルには真逆のことが書いてあります、気にしないように)。この画像形式を扱える市販ソフトは多くはありませんが、Windows ならステライメージ・マカリイ・Photoshop(Elements は ×)、Linux なら GIMP・IRAF などがあります。まずは無料のマカリイを試してみるとよいでしょう(天文台と準備室のパソコンにはステライメージ 4 が入っていますので、ご利用下さい。5 もあります)。

□撮影関係の用語

サチる

英語で「飽和」を意味する単語である saturation(日本語っぽく動詞化(?)) してできた言葉です。
ピクセルに入ってきた光の量が多すぎて、ある一定以上カウントできなくなつた状態のことを指します。周りの明かりが強すぎるか、露出が長すぎるかもしくは対象天体が明るすぎると起きます。

ちなみに仕事などで忙しすぎて頭が回らなくなつた人のことを“サチってる”と言うこともあります(笑)
たぶん冷却 CCD 関係で一番多く使われている単語です。

ピニング

複数のピクセルを 1 つのピクセルとして扱うことを言います。例えば正方形の 4 ピクセル

を 1 ピクセルとして扱います(この場合 2x2 ピニングです)。これをすると、解像度は 1/4 になりますが感度が 4 倍になります。ついでに読み出しどのノイズも強くなります。ついでに読み出すときのノイズも強くなります。短い露出時間でもピニングしないときと比べてそれなりに写ります(わけわからん)って方は、画像が小さくなるけどよく写る機能だと思ってください。

最近はカラー画像はピニングで、輝度情報のみのモノクロ画像をピニングなしで撮影して、LRGB 合成(「画像処理関係」の項を参照)をするのがトレンドのようです。

流れ

追尾がうまくいかず、撮影した星が全て流星みたいに流れている状態のことを言います。露出時間が長すぎるとこうなります。

カラーフィルター

モノクロの冷却 CCD でカラー画像を得るために必要なものです。光の三原色の原理でカラー画像を得ることができます。
フィルターには、主に色素型と干渉型の 2 種類があります。一般に後者の方が透過率が高く高性能ですが、高価です。屋上には干渉型のカラーフィルター(L+RGB)があります。

余談ですが、星の光を調べるフィルターは Johnson UBVR filter と呼ばれるものが使われます。現在のところやまだ天文台にはありませんが、いつか入ることを祈りましよう(笑)

□画像処理関係の用語

ダークフレーム(ダーク補正)

天体画像に混ざっている CCD 自身が作るノイズを除去するために使う画像ファイル、またその処理のことです。

フラットフレーム(フラット補正)

CCD のピクセルごとの感度差、また CCD 上に付着しているホコリによる影を除去するためには使う画像ファイル、またその処理のことです。

コンポジット

加算平均と呼ばれる処理で、複数の画像ファイルを足し合わせて平均を取り、一枚の滑らかな(解像度の高い)画像を作る処理です。綺麗な画像を撮るために絶対に必要なデータニッパです。

RGB 合成

モノクロの画像から、カラー画像を作り出す方法の一つです。光の三原色である R,G,B それぞれのフィルターを通して撮影したモノクロ画像を合成して、カラー画像を作るといふわけです(ものすごく碎いて言うと「赤、緑、青の光がこのくらい来てるんだから、多分こんな色してるんじゃない?」というわけです)。

LRGB 合成

名前は上のと似ていますが、こちらは方法と言います。

人間の目は色の変化に敏感であることを利用して、ピニングせずに撮影した高解像度の輝度情報のみのモノクロ画像(1.画像といいます)に、ピニングを利用して撮影した低解像度のカラー画像(RGB 画像)を合成して、綺麗な画像を少ない時間で得ることができます。

個人的意見ですが、球状星団などの明るい天体にはこのテクニックを使わない方がいいような気がします。どうも明るい天体にこれを行うと、色が変ってしまいます。

疑似カラー

別名偽カラーとも言います。通常、モノクロ画像 1 枚から色がついた画像にしたもののことと言います。

RGB 合成で得たカラー画像は人間の目で見たものと近い画像ですが、疑似カラーの画像は、モノクロの写真から天体の形などを観察的に分かれやすくした画像というところです。他に、RGB の R の代わりに $H\alpha$ を合成したものでかい天文台が公開している画像でよく見ます。これも疑似カラーの一例といえます。

□パソコンと共通する用語

ピクセル(画素)

画像を構成する点一つのことです。パソコンやテレビの画像は、ピクセルの集まりで表現されています。テレビに目を近づけると赤・緑・青の線がすらりと並んでますよね？（あと、水滴がテレビについたときなどに見えます）あれのことです。

余談ですが、液晶などの世の中のカラーな映像機器は、ほとんど(多分全て)赤・緑・青の強さによって色を表現しています。更に脱線すると、印刷屋さんはふつうシアン・マゼンタ・イエロー・ブラックのインクを使います(色の三原色+黒)。

ハッチ処理

複数のファイルに対して、共通した処理を行うことです。

冷却 CCD の場合、コンボジット「画像処理関係」の項を参照)するときは、多数のファイルに対して共通するダーク・フラット補正をする必要があるので、この機能を使うと手間が省けます。いひダーフフレーム・フラットフレームを作るときも、ハッチ処理が役に立ちます。

□小天のみで通じる用語

不健康な天体

主に真夜中や夜明け直前に見つてくる天体のことを言います。例えば 12 月に撮る M13 (夏の星座であるヘラクレス座にある球状星団とか、明け方に見つくる彗星とか…。こういふのを撮るには夜更かしなければならないので、不健康といふ言葉がついているわけです(笑)

ご本尊様

冒頭でもちよつと触れましたが、冷却 CCD 本体のことです。非常に値段が張るので、冷却 CCD が入った当初からこのように呼ばれています。

4 年生卒業研究用のメモ

卒業研究でやるといいかな、というのをここにメモっておきます。小天会員の方にはあまり関係ないかもしませんが、研究じみたことをしてみたい方は参考にしてください(柴田先生に相談した方が早いかも)。

□基礎研究(晴れないときの学習法)

● 関連した論文や本を読んで世界を理解した後、オクラホマ大学天文台が書いたものを読みましょう。研究室に置いてあるはずです)

● 標準光源・積分球を用いたリニアリティの測定(2005 年度卒業生はドームのランプでやりましたが、変光してるようにうまく出ませんでした)

● 正確なフラットフレームの取得方法の探求

● 去年以前に撮られた画像を用いて、画像処理・解析の手法を勉強

□研究のネタ

● 星団の HR を用いての年齢推定 2005 年度卒業生が散開星団 M37 で行いましたが、結局うまくいきませんでした。ただいろいろアドバイスできるので、私に相談してください。まずは論文 [Maeder&Meynet,1991] で議論されている天体でやるといいと思います)

● 豊光星の光度曲線(Light Curve)を作り、周期を測定

● (上の応用セファイド型豊光星の周期・光度関係を用いた距離の測定

● (もし出たら)Ia 型超新星を利用した銀河までの距離推定

● 単純に綺麗な写真の取り方の追求

撮影

撮影の手順

基本的には以下の流れで進みます。

撮影前の準備

□冷却 CCDを取り付ける前に

冷却 CCDを取り付ける前に、まずは 15cm 望遠鏡の自動導入の準備をしておきましょう。普通に肉眼で星を見るときと同じように準備して下さい。ただし、アイピースはつけないで下さい。冷却 CCD での撮影は、通常アイピースを必要としません(直焦点撮影と

言います)。

□望遠鏡への取り付け、ケーブルの接続

ケースから冷却 CCD 本体、電源、通信ケーブルを取り出して下さい。

冷却 CCD 本体を取り付ける前に、必ず望遠鏡に図 1 のハーツを取り付けて下さい。これを取り付けて絶対にピントが合いません(ちなみに延長筒と言うらしいです)。落ちるといけないので、ネジはしっかりと締めて下さいね。図 2 のようになってしまえば OK です。これに冷却 CCD を取り付けてください(ネジは一本しかないので確実にね)。取り付け終わったら、冷却 CCD 本体を揺らしてみて、しっかりといるか確認してください。

次に、電源と通信ケーブルを冷却 CCD 本体に接続します。両方とも、上下に気をつけ接続して下さい(なかなか刺さなくなる、力ずくでやるのは厳禁)。図 3 のようになっていれば完了です。冷却 CCD の電源を入れて下さい。電源が入ると冷却 CCD 裏のランプが点灯します(つかない時は電源の接続の確認を。たまに AC アダプターのピンが外れていることがあります)。

□試し撮り

ここまできてやっと撮影に近づいてきました。いざ目標天体に向けます。今回は試してヘラクレス座の球状星団(M13)を撮ってみましょう。ステラナビゲータで望遠鏡を M13 に向けます(この辺は説明いりませんね)。望遠鏡が止まったら、ピント合わせで使ったフォーカスマードで対象天体が写っているか確認してみましょう。

さて、何が写っていましたか? 画面内に星がびっしり固まっているものがあれば、うまくいっています。その場合以下の項目はすっとばしてうまくいっていない時の画像はだいたい以下のパターンに分けられます。該当するものがあれば、そこのチェック項目を調べて下さい。

真っ暗な画像

初めて撮影する方は、ここから先は自動手順ウィザードで撮影するといいでしよう。手順に従って行くだけで撮影できます。上のメニューから"設定(S)" → "自動手順ウィザード(A)"...で実行できます。

以下は、自動手順ウィザードを使わない方法を解説します。

□CCD の冷却

冷却 CCD というくらいですから、接続したらまずは冷却しましょうちなみに冷却しながら撮影はできます)。

上のメニューから"設定(S)" → "冷却セット(C)" → "クイック冷却設定(S)"を実行します。すると SS1 が出てきます。

温度などがすぐに入力されていますが、これは冷却 CCD が現在の気温から最適な冷却温度を割り出したものです。なので、このまま"冷却"ボタンを押します。すると冷却が始めるので、冷却が終わるまでしばし待ちましょう。冷却が終わるとその旨が表示されます。

□ピント合わせ

統いてピント合わせを行います。

その前に望遠鏡を適當な星に導入して下さい(余談ですが、0.5 秒程度の露出でも 1 等星どころか 5 ~ 6 等星くらいでも明るすぎて確実にサチります)。感覚的には 8 ~ 9 等星くらいが適当に思えます。

ピント合わせではフォーカスマードを使うと楽にできます。フォーカスマードにするには上のメニューから"撮影(P)" → "フォーカス(F)"を実行します。そうすると SS2 のような画面になるはずです。

ピントマークを回して、星の大きさが一番小さくなるようにしたら止めてください。一番小さくなつたと思ったらピントをロックしてください。

□パソコンとの接続

取り付けが終わったら、次にパソコンと接続します。

左下のスタートボタンから"プログラム" → "BITRAN CCD CAMERA BJ シリーズ"と進み、"USB コントロールソフト"を起動します。うまくいっているなら、図 4 のウインドウが表示されます。

初めて撮影する方は、ここから先は自動手順ウィザードで撮影するといいでしよう。手順に従って行くだけで撮影できます。上のメニューから"設定(S)" → "自動手順ウィザード(A)"...で実行できます。

以下は、自動手順ウィザードを使わない方法を解説します。

*1 やみくもに低い設定温度にすればいいというわけではありません。現在の気温から °C 低いくらいが適当なようです。

がちなん)です)

2)ドーム内部の光が明るすぎないか(基本的にドームを真っ暗にして撮りましょう)

左右の両隅が極端に明るい画像
冷却 CCD のフィルター取り付け部分が開いていませんか? 開いている場合は、最初についていたペーツを取り付けて下さい。

白いざらざらした画像 黒い大きな斑点がある画像

黒い大きな斑点は、CCD 上についたホコリの影です。壊れているわけではありません。

1)ドームのスリットは開いているか,
2)ドーム内部の光が明るくないか

星らしき点はあるが、それ以外は上と同じような画像。左上と上や右が、うつすらと明るい画像

天体によってはそれが正常です。銀河などの暗い天体に対してフォーカスマードを使うと、そういう画像になりやすいです。自動導入がうまくいかないだけかもしないので、周囲を探索してみましょう。
左上と上や右の部分がうつすら明るくなるのは、どうもこの CCD のダークノイズの特徴のようです。ダーク補正をかけねば消えますので安心を。

基本的に準備した時と逆のことをして元の状態にすればいいのですが、いくつか注意が必要な点があります。

1)冷却 CCD ドンボコンを切断するときは必ず「USB コントロールソフトの終了→冷却 CCD の電源を切る→パソコン側の USB 端子を外す」の順に行ってください。いきなり USB 端子を抜いたり、撮影しているのに電源を切ったりするのは絶対にしないで下さい。

2)冷却 CCD 側の電源コネクターはやけに固いです。なかなか外れないですが、力ずくで外したりはしないようにしてください。
3)コード類をまとめるときには、次に使う人が使いやすいようにまとめましょうね。

球状星団なら大丈夫なのですが、対象天体が銀河の場合、冷却 CCD が対象天体を捕らえていて、画面に表示されないことがあります”。周りの星が見えているのなら、ハンドコントローラーで望遠鏡を少し動かしてみて下さい。銀河を捕らえていなければ、動かしたときにでもやっとしたものが出来きます。出てこなければ捕らえてない可能性が高いので、ファインダーを使ってあわせるなり周囲を探索したりしてみましょう。捕らえると明らかに星じやないものが写るはずですが迷ってしまったらパソコンで再導入するもとの位置に戻ります)。

この辺はちょっと勘が必要です。いくらやっても見つからないときは、近くのファインダーでも見えるような明るい星で同期してから、対象天体に向けるといいでしよう。この手を使うことだけ一発で導入できます。以下見つけたとして話を進めます。

□片付け

撮影が終わったので、片づけ方を説明します。

*2CCD が受け取った光を全て画面上に表示すると、天体の光が弱いではほとんど画面上に表示されません。なので、普通はあるカウント数からカウント数の範囲を表示しています。このカウントの範囲内に天体からの信号がなければ、表示されないというわけです。表示する範囲を変更する方法もありますが、写っているか確認するには少し動かす方法が楽です。