

# 高エネルギー宇宙物理学 のための ROOT 入門

– 第 5 回 –

奥村 暁

名古屋大学 宇宙地球環境研究所

2019 年 5 月 23 日

# C++ と ROOT と Python

- コンパイルという作業が必要→コンパイラ型言語
- Python に比べると色々面倒くさい
  - ▶ 使う側も面倒くさい（機能が少ない、書く量が多いなど）
  - ▶ 教える側も面倒くさい（メモリの処理、ポインタなど）
- 「簡単なデータ解析しかしません」「修士で就職します」の場合、C++ を学ぶ必要性は近年は低い
- C/C++ を学んだほうがよい学生
  - ▶ ハードウェア制御を実行速度重視で行う
  - ▶ ROOT や Geant4 をガリガリ使う
  - ▶ ソフトウェアの開発側に回る（ユーザに終わらない）

# Python

---

- スクリプト型言語、コンパイルの必要がない
- テキスト処理などを初め、C++ より豊富な機能を標準で備える
  - ▶ 自分で色々と機能を実装する必要がない
  - ▶ 間違いが混入しにくく、ソフト開発も素早くできる
- C/C++ より実行速度が遅い場合が多い
  - ▶ ボトルネックの箇所だけ C/C++ で書いたりすることもある
  - ▶ Python の標準ライブラリなどに含まれる機能のほうが自作 C/C++ プログラムより最適化されており早い場合もある
- 理解が簡単、教えるのも簡単
- 修士で卒業する、データ解析しかしないなら Python だけでも生きていける

# 基本的な流れ

```
$ cd RHEA/src
```

```
$ g++ hello_world.cxx
```

```
$ ./a.out
```

```
Hello World!
```

① コンパイラでコンパイルし、実行ファイルを生成する

② 実行ファイルを実行する

```
$ g++ hello_world.cxx -O2
```

```
$ ./a.out
```

```
Hello World!
```

③ 最適化オプションをつける

※単純なプログラムだと変化ないが、一般的には速度が向上

```
$ g++ hello_world.cxx -O2 -o hello_world
```

```
$ ./hello_world
```

```
Hello World!
```

④ a.out はダサいので、実行ファイル名を変更

```
$ clang++ hello_world.cxx -O2 -o hello_world
```

```
$ ./hello_world
```

```
Hello World!
```

⑤ OS X だと Clang を使用する

※g++ と打っても同じコンパイラが走る

# コンパイラとは

---

- ❖ 人間の読めるコードを計算機が読める形式（機械語）に変換する
- ❖ コンパイルしないと動かない
  - ▶ ただし ROOT は特殊で、コンパイルしていない C++ を実行することができる（後述）
- ❖ Linux では GNU Compiler Collection (GCC)、OS X では Clang を使用するのが一般的
- ❖ 実際の大規模なソフトウェアでは多数のオプション指定が必要
- ❖ CMake や autotools で自動化が可能

# C/C++ の基本

```
$ cat hello_world.cxx
#include <cstdio>

int main() {
    printf("Hello World!\n");

    return 0;
}
```

- ① 非常に初歩的なことをする場合以外は、高度な機能を使うためにヘッダーファイルを #include する
- ② 必ず main 関数が実行される。他の関数は全て main 関数から呼び出される。
- ③ main 関数は int の返り値が必要。ここでエラーコードを返して main を抜ける。0 は正常終了の意味。

- ❖ ROOT の場合は特殊で、main 関数は ROOT 自体が既に実行している
- ❖ ROOT5 の場合は CINT が、ROOT6 は Cling がスクリプト内の関数を呼び出すため、スクリプト内に main 関数は不要
- ❖ ROOT を使わない純粋な C++ の場合、コンパイルしないと実行できない

# ROOT スクリプトの場合

```
$ cat hello_world.C
void hello_world() {
    printf("Hello World!\n");
}
```

- ❖ main 関数は定義する必要なし
- ❖ 多くの標準的なヘッダーファイルも #include する必要なし

# Python の場合

```
$ cat hello_world.py
#!/usr/bin/env python

def hello_world():
    print("Hello World!")

if __name__ == "__main__":
    hello_world()

$ python hello_world.py
Hello World!
$ ./hello_world.py
Hello World!
$ python
>>> import hello_world
>>> hello_world.hello_world()
Hello World!
```

① スクリプト内部で Python を呼び出すときに必要

② 関数の定義の仕方、def を使う

③ 1つ目、2つ目のやり方で必要

④ python コマンドにスクリプトを食わせる

⑤ 実行ファイルとして使う

⑥ module として使う

## ❖ 書き方と実行方法は何通りがある

- ▶ スクリプトを python コマンドに実行させる
- ▶ スクリプト自体を実行し内部で python コマンドを走らせる
- ▶ module として使う方法 (import する)

# ROOT スクリプトで main を再定義すると

```
$ cat main.C
int main() {
    return 0;
}
$ root
root [0] .x main.C
Error in <TApplication::TApplication>: only one instance of TApplication allowed
-----
| Welcome to ROOT 6.06/04                http://root.cern.ch |
|                                     (c) 1995-2016, The ROOT Team |
| Built for macosx64                    |
| From tag v6-06-04, 3 May 2016         |
| Try '.help', '.demo', '.license', '.credits', '.quit'/''.q' |
|-----|

/Users/oxon/.rootlogon.C:38:7: error: redefinition of 'fontid'
Int_t fontid=132;
    ^

/Users/oxon/.rootlogon.C:38:7: note: previous definition is here
Int_t fontid=132;
    ^
```

- ❖ 新しく作られた main ではなく、ROOT が新たに走り出す
- ❖ main は特殊な関数なので、ROOT スクリプト内では使わないこと
- ❖ ~/.rootlogon.C が 2 回呼び出されてエラーを吐いている

# もう少し ROOT っぽい例 (C++)

```
$ cat first_script2.C
void first_script2(int nbins, int nevents) {
  TH1D* hist =
    new TH1D("myhist", "Gaussian Histogram (#sigma = 1)", nbins, -5, 5);
  hist->FillRandom("gaus", nevents);
  hist->Draw();
}
$ root
root [0] .x first_script2.C(500, 100000)
root [1] myhist->GetName()
(const char *) "myhist"
root [2] gROOT->Get("myhist")
(TObject *) 0x7fe79d0572d0
root [3] myhist
(TH1D *) 0x7fe79d0572d0
root [4] delete gROOT->Get("myhist")
root [5] gROOT->Get("myhist")
(TObject *) nullptr
```

① 普通の C++ の教科書的には、`TH1D hist("myhist" ...)` とする

② ROOT が名前でオブジェクトの管理をしている

③ ROOT では名前を使ってオブジェクトのアドレスを取り出せる

④ `delete` でオブジェクトをメモリ上から消すと、ROOT の管理からも外れる

- C++ にはスコープ (scope) という概念が存在する
- `{}` や関数を抜けると、その変数は消えてしまう
- `new` してオブジェクトのアドレスをポインタ変数として扱うと、`delete` が呼ばれるまでオブジェクトがメモリ上から消えない (変数 `TH1D* hist` は消える)
- ROOT が "myhist" という名前のオブジェクトを記憶しているので、後から参照できる

# new を使わないと

```
$ cat first_script2_wo_new.C
void first_script2_wo_new(int nbins, int nevents) { ① ポインタでない変数にする
    TH1D hist("myhist", "Gaussian Histogram (#sigma = 1)", nbins, -5, 5);
    hist.FillRandom("gaus", nevents);
    hist.Draw(); ② メンバ関数の呼び出しは -> ではなく . を使う
}
$ root
root [0] .x first_script2_wo_new.C(500, 100000) ③ TCanvas に何も表示されない
root [1] myhist->GetName()
input_line_79:2:3: error: use of undeclared identifier 'myhist'
(myhist->GetName()) ④ オブジェクトが消えているので、ROOT も既に管理していない
^
root [2] gROOT->Get("myhist")
(TObject *) nullptr
root [3] gROOT->ls()
```

- ❖ この書きかたは教科書的な C++ では普通
- ❖ ROOT の場合、生成したオブジェクトをスクリプト終了後にも引き続き描画させ解析したい
- ❖ ポインタを使わないとこれができない

# Python の場合

```
$ cat first_script2.py
import ROOT

def first_script2(nbins, nevents):
    global hist
    hist = ROOT.TH1D('myhist', 'Gaussian Histogram (#sigma = 1)', nbins, -5, 5)
    hist.FillRandom('gaus', nevents)
    hist.Draw()

$ python
>>> import first_script2
>>> first_script2.first_script2(500, 100000)
>>> first_script2.hist.GetName()
'myhist'
>>> import ROOT
>>> ROOT.myhist.GetName()
'myhist'
```

- ❖ Python も同様に、関数を抜けるとその変数は消えてしまう
- ❖ C++ の delete の相当する機能も働くため、オブジェクト自体も消える
- ❖ これを防ぐには global 変数を使う

# なぜ ROOT はスクリプト型言語のように動くのか

---

- ROOT 5 では CINT (シーイント) という C/C++ のインタプリタ (コンパイルしないで機械語に逐次変換する) が使われており、C/C++ を (ほぼ) 実行できる
- ROOT 6 では Clang を使用した Cling というインタプリタが使われるようになった
  - ▶ より C/C++ の文法に則っている
  - ▶ 実行速度の向上
  - ▶ GCC や CINT よりエラーが分かりやすい、読みやすい

# 型 (Type)

---

- C/C++ には型がある
  - ▶ 符号あり整数型 : char (8 bit)、short (16)、int (32 or 64)
  - ▶ 符号なし整数型 : unsigned char など
  - ▶ 浮動小数点型 : float (32 bit)、double (64)
  - ▶ 32 bit OS か 64 bit かで int の大きさが違う
- ROOT では環境依存をなくすため、Short\_t や Long\_t などが定義されている (C の教科書で見たことのない型が ROOT の例で出てくるのはこのため)
- C++11 (新しい規格の C++) では、このような混乱をなくすために int8\_t (8 bit) などが追加された

# クラス (Class)

---

- 色々な変数や機能をひとまとまりにした、型の「ような」もの
- 好きなものを自分で追加できる。型は追加できない。
- TGraph や TH1D は ROOT が持つクラス
  - ▶ 内部にデータ点やビン幅などの数値情報
  - ▶ 名前、タイトルなどの文字情報
  - ▶ Draw() や GetStdDev() などのメンバ関数

# C++ のクラスの例

```
double x1 = 1.5, y1 = 2.3, z1 = -0.4;  
double x2 = -3.1, y2 = 5.6, z2 = 1.9;  
double x3 = x1 + x2, y3 = y1 + y2, z3 = z1 + z2
```

① 型だけでやると見づらく煩雑

```
Vector3D v1(1.5, 2.3, -0.4);  
Vector3D v2(-3.1, 5.6, 1.9);  
Vector3D v3 = v1 + v2;
```

② クラスにすることでより直感的に

- ❖ 情報をクラスにまとめることで扱いやすくなる
- ❖ 数値データに限らず、なんでもクラスにできる

# 簡単なクラスの例 (Vector3D.h)

```
#ifndef VECTOR_3D
#define VECTOR_3D

class Vector3D {
private:
    double fX;
    double fY;
    double fZ;

public:
    Vector3D();
    Vector3D(double x, double y, double z);
    Vector3D(const Vector3D& other);
    virtual ~Vector3D();

    virtual double X() const { return fX; }
    virtual double Y() const { return fY; }
    inline virtual double Z() const;
    virtual void Print() const;
};
```

- ❖ 「宣言」はヘッダーファイルに、定義はソースファイルに書くのが一般的
- ❖ 拡張子はそれぞれ .h/.hpp/.hxx/.hh などか、.cc/.cpp/.cxx など

# 使用例 (Vector3D\_main.cxx)

```
#include <cstdio>
#include "Vector3D.h"

int main() {
    Vector3D v0;           // default constructor
    Vector3D v1(1.5, 2.3, -0.4); // constructor with arguments
    Vector3D v2 = Vector3D(-3.1, 5.6, 1.9); // operator=, constructor
    Vector3D v3 = v1 + v2; // operator=, operator+
    Vector3D v4(v1 - v2); // copy constructor, operator-
    double product = v1 * v2; // operator*

    v0.Print();
    v1.Print();
    v2.Print();
    v3.Print();
    v4.Print();
    printf("v1*v2 = %f\n", product);

    return 0;
}
```

- ❖ 自分で作ったヘッダーファイルを #include することで、新たな機能として使えるようになる

# 実行例

```
$ g++ -c Vector3D.cxx
$ g++ -c Vector3D_main.cxx
$ g++ Vector3D.o Vector3D_main.o -o Vector3D
$ ./Vector3D
(x, y, z) = (0.000000, 0.000000, 0.000000)
(x, y, z) = (1.500000, 2.300000, -0.400000)
(x, y, z) = (-3.100000, 5.600000, 1.900000)
(x, y, z) = (-1.600000, 7.900000, 1.500000)
(x, y, z) = (4.600000, -3.300000, -2.300000)
v1*v2 = 7.470000
```

- ❖ 各ファイルを順次コンパイルし、オブジェクトファイル (.o) を生成する
- ❖ 最後にオブジェクトファイルを結合し、実行ファイルを作る

# Python のクラスの例 (vector.py)

```
class Vector3D(object):
    def __init__(self, x = 0., y = 0., z = 0.):
        self.x = x
        self.y = y
        self.z = z

    def __str__(self):
        return "(x, y, z) = (%f, %f, %f)" % (self.x, self.y, self.z)

    def __add__(self, other):
        return Vector3D(self.x + other.x, self.y + other.y, self.z + other.z)

    def __sub__(self, other):
        return Vector3D(self.x - other.x, self.y - other.y, self.z - other.z)

    def __mul__(self, other):
        return self.x*other.x + self.y*other.y + self.z*other.z
```

- C++ とは書き方がかなり違うので、よく見比べてください
- あくまで例なので、実際には既存のライブラリを使うことの方が多い
  - ▶ 開発速度が速い
  - ▶ 自作することによる間違いの混入を防ぐ

# 実行例

```
$ python vector.py
(x, y, z) = (0.000000, 0.000000, 0.000000)
(x, y, z) = (1.500000, 2.300000, -0.400000)
(x, y, z) = (-3.100000, 5.600000, 1.900000)
(x, y, z) = (-1.600000, 7.900000, 1.500000)
(x, y, z) = (4.600000, -3.300000, -2.300000)
v1*v2 = 7.470000
```

# C++11 について

---

- C++ の拡張として C++11 が策定された
  - ▶ スマートポインタ
  - ▶ 正規表現
  - ▶ マルチスレッド
  - ▶ 型の増加
  - ▶ 型推定と auto
  - ▶ 書ききれない、理解しきれていない
- ROOT を使うだけであれば初学者は気にしなくて良い
- C++ は勉強したことがあるのに理解できない構文で書かれた C++ (のような) コードに遭遇したら C++11 かも
- C++0x は以前の名前、C++14/C++17 はさらに後継
- CTA のソフトウェア開発では C++11 と Python 3 が推奨されている

# TTree

# 事前準備 (余計なスペースや改行が入らないように注意)

zsh の場合

```
$ mkdir ~/lat
$ cd ~/lat
$ for i in {009..049}; do curl -O https://raw.githubusercontent.com/akira-
okumura/RHEA-Slides/master/photons/lat_photon_weekly_w${i}
_p302_v001_extracted.root; done
```

bash の場合

```
$ mkdir ~/lat
$ cd ~/lat
$ for i in $(seq -f "%02g" 9 49); do curl -O https://raw.githubusercontent.com/
akira-okumura/RHEA-Slides/master/photons/lat_photon_weekly_w0${i}
_p302_v001_extracted.root; done
```

# NumPy を入れる

```
$ python
>>> import numpy
Traceback (most recent call last):
  File "<stdin>", line 1, in <module>
ImportError: No module named numpy
```

① もし numpy が入っていなかったら

```
$ sudo pip install numpy
```

② pip を使って numpy を入れる

```
$ python
>>> import numpy
```

③ numpy を import できるか確認

※ Python 2 や Python 3 などの環境に応じて、python3 や pip3.6 などのコマンドに置き換えてください。

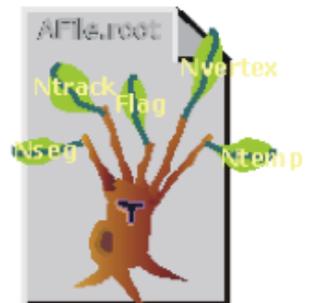
# TTree とは

- ❖ TH1D や TGraph と違い、同じ概念を持つものが他のソフトウェアには (多分) 存在しない
- ❖ Event の概念を持つ実験データには欠かせない
- ❖ 非常に大雑把に説明すると表計算ソフト (Excel など) のシートや FITS の table のようなもの

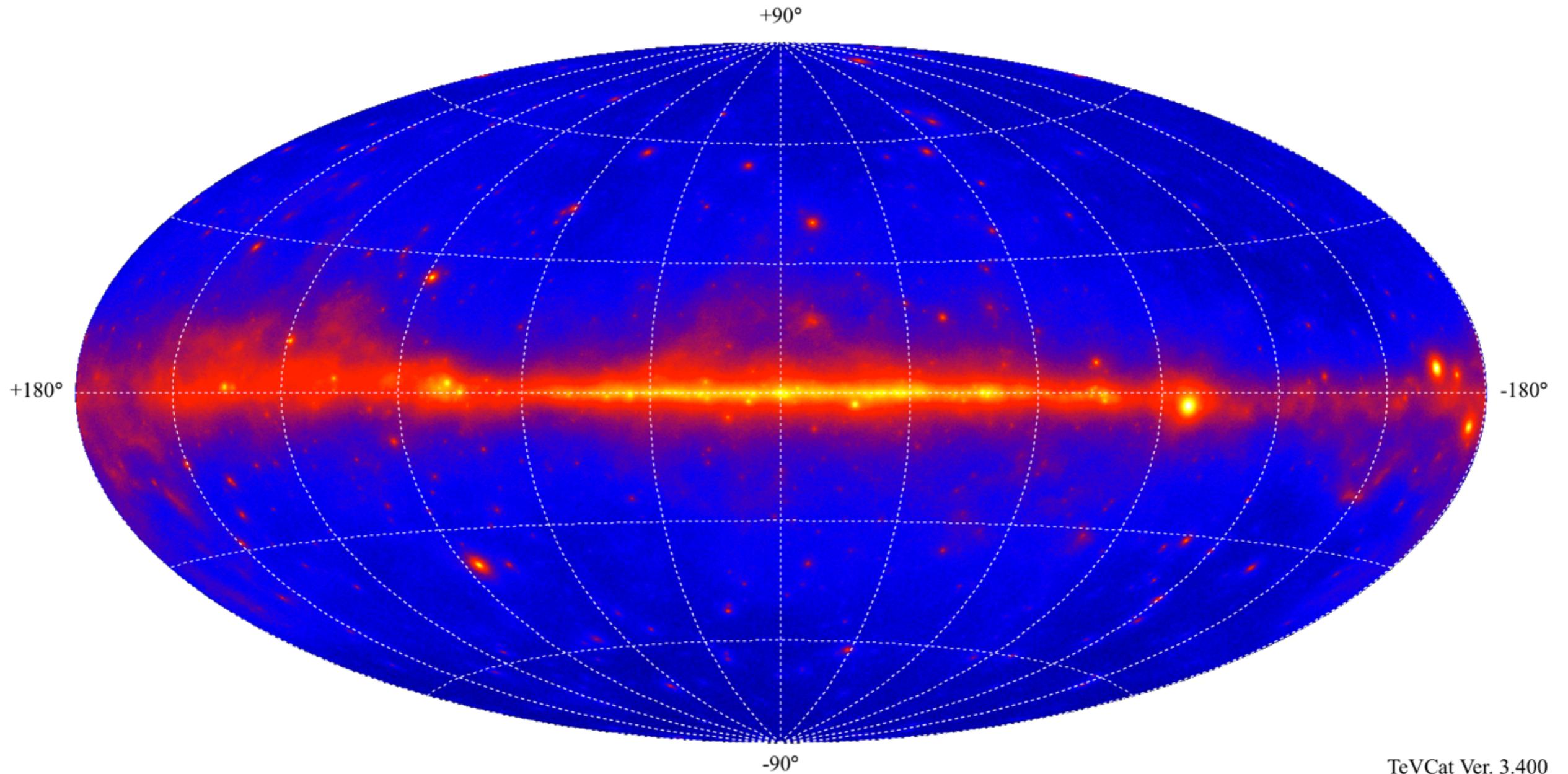
Fermi/LAT のガンマ線イベントデータの例

Event No.	Energy (MeV)	Gal. Longitude (°)	Gal. Latitude (°)	Time (ns)
0	44.5018	123.252	11.7771	239557417.793099
1	241.2553	61.90714	60.7625	239557417.953302
2	105.5841	49.0666	78.24632	239557418.516744
3	248.1058	184.6369	13.48609	239557419.156299

- ❖ ただし、演算機能、データの可視化、ROOT クラスの保存など、TTree でしか実現できない機能が多くある
- ❖ どうして ROOT を使うのかという問いへの 1 つの答え
- ❖ 数字以外にも、class を保存することもできる



# Fermi/LAT



- 2008年に打ち上げられた宇宙線ガンマ線観測用の検出器
- 20 MeV から 300 GeV までを全天でサーベイ観測

# まずは遊んでみる (Fermi/LAT のデータ例)

```
$ root misc/lat_photon_weekly_w009_p302_v001.root
root [0]
Attaching file misc/lat_photon_weekly_w009_p302_v001.root as _file0...
(TFile *) 0x7fc0a2f05aa0
root [1] .ls
TFile**      misc/lat_photon_weekly_w009_p302_v001.root
TFile*       misc/lat_photon_weekly_w009_p302_v001.root
KEY: TTree   photons;1 LAT PASS8 Photons
root [2] photons->Print()
*****
*Tree       :photons       : LAT PASS8 Photons
*Entries    : 177778      : Total = 27471504 bytes File Size = 27453414
*           :              : Tree compression factor = 1.00
*****
*Br 0 :ENERGY : ENERGY[1]/F
*Entries : 177778 : Total Size= 713624 bytes File Size = 712860
*Baskets : 23 : Basket Size= 32000 bytes Compression= 1.00
*.....*
*Br 1 :RA : RA[1]/F
*Entries : 177778 : Total Size= 713516 bytes File Size = 712768
*Baskets : 23 : Basket Size= 32000 bytes Compression= 1.00
*.....*
```

① TTree の含まれる ROOT ファイルを引数にする

② TFile が自動的に生成され、ファイルが開かれる

③ “photons” という名前の TTree がある

④ “ENERGY” という branch がある

- ❖ 元ファイルは FITS 形式で、わざわざ ROOT に変換して解析する必要はないファイルですが、演習目的です
- ❖ 実際のデータで遊べるチュートリアルはそこからへんに落ちてない

# 続き

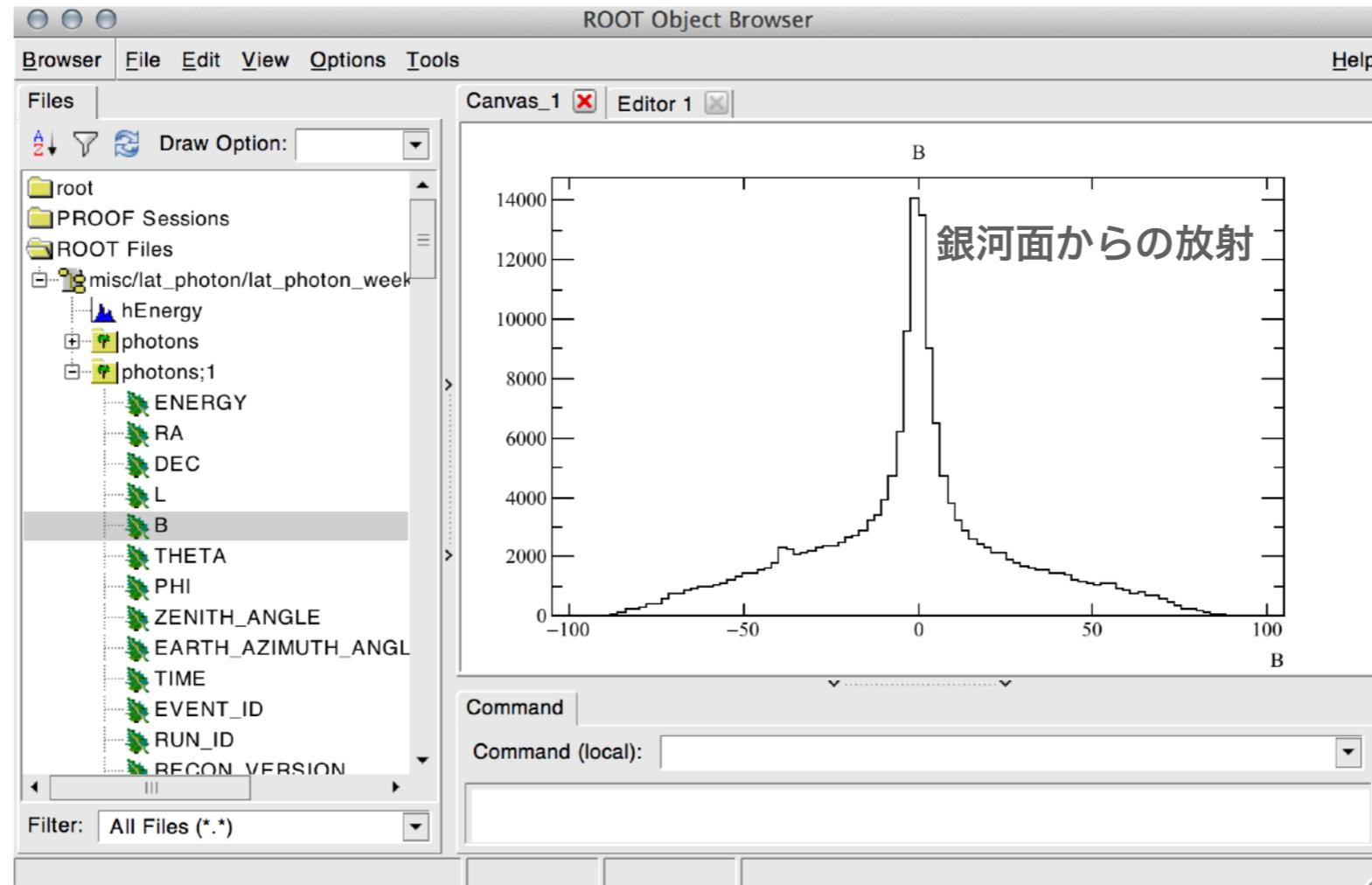
```
root [3] photons->GetEntries()  
(Long64_t) 177778  
root [4] photons->Show(0)  
=====> EVENT:0  
ENERGY          = 44.5018  
RA              = 14.0396  
DEC            = 74.6459  
L              = 123.252  
B              = 11.7771  
THETA          = 43.9611  
PHI            = 166.852  
ZENITH_ANGLE   = 70.4655  
EARTH_AZIMUTH_ANGLE = 343.811  
TIME           = 2.39557e+08  
EVENT_ID       = 52785  
RUN_ID         = 239557414  
RECON_VERSION  = 0
```

① この TTree には 177,778 イベントが含まれる

② ひとつひとつのイベントを見たいとき

- 「イベント」ごとに、色々な情報が入っている
- 数百から数億イベントになってくると、TTree を使う事のありがたみが分かってくる
- 計算機は「単位が何か」まで面倒を見てくれない場合がほとんど

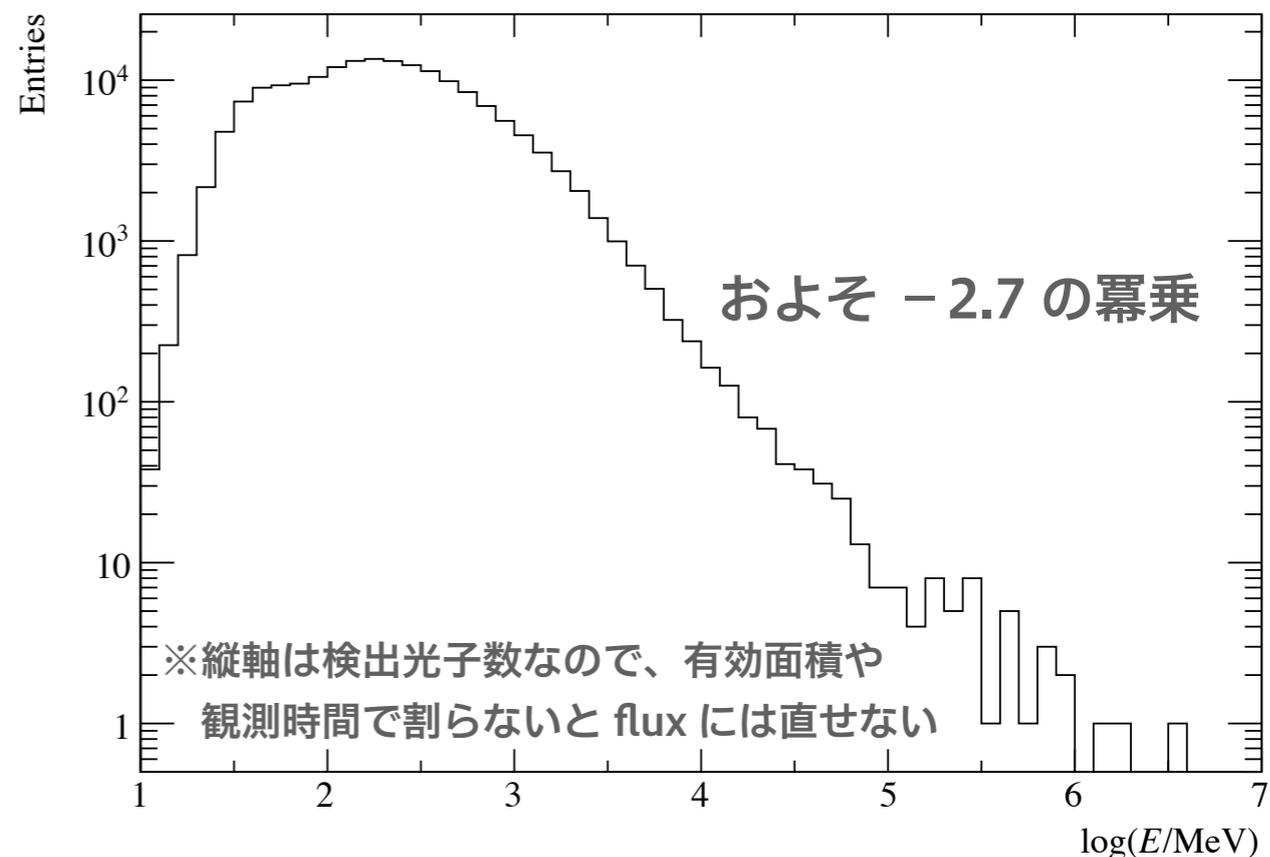
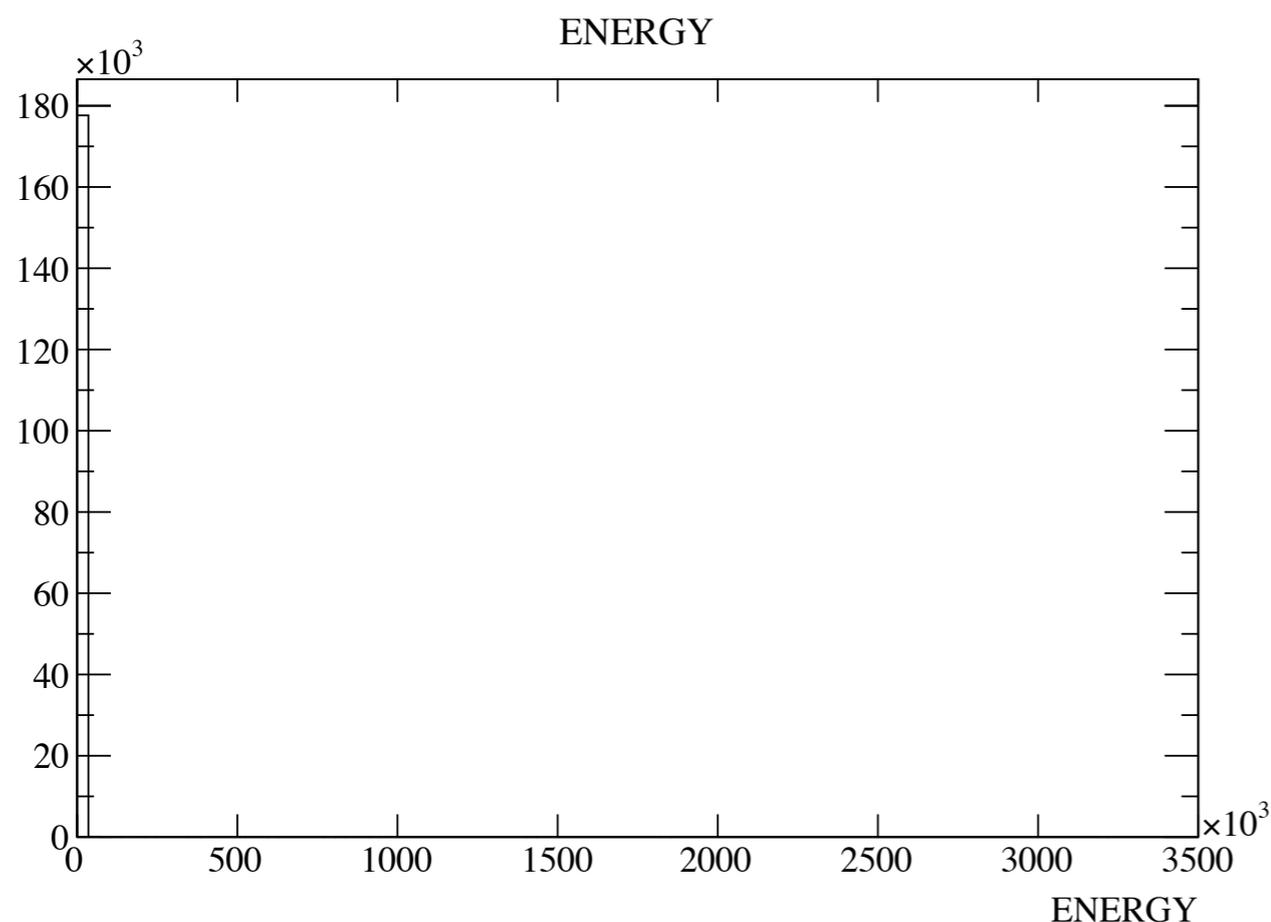
# 続き



```
root [7] TBrowser b
```

① ROOT ファイルを見るためのブラウザが立ち上がる

# まずはガンマ線のエネルギー分布を見てみる



```
root [3] photons->Draw("ENERGY")
```

① 好きな branch でヒストグラムを書くことができる

② ただし、ビン幅などは勝手に計算される

```
root [4] TH1D* hEnergy = new TH1D("hEnergy", ";log(#it{E}/MeV);Entries", 60, 1, 7)
```

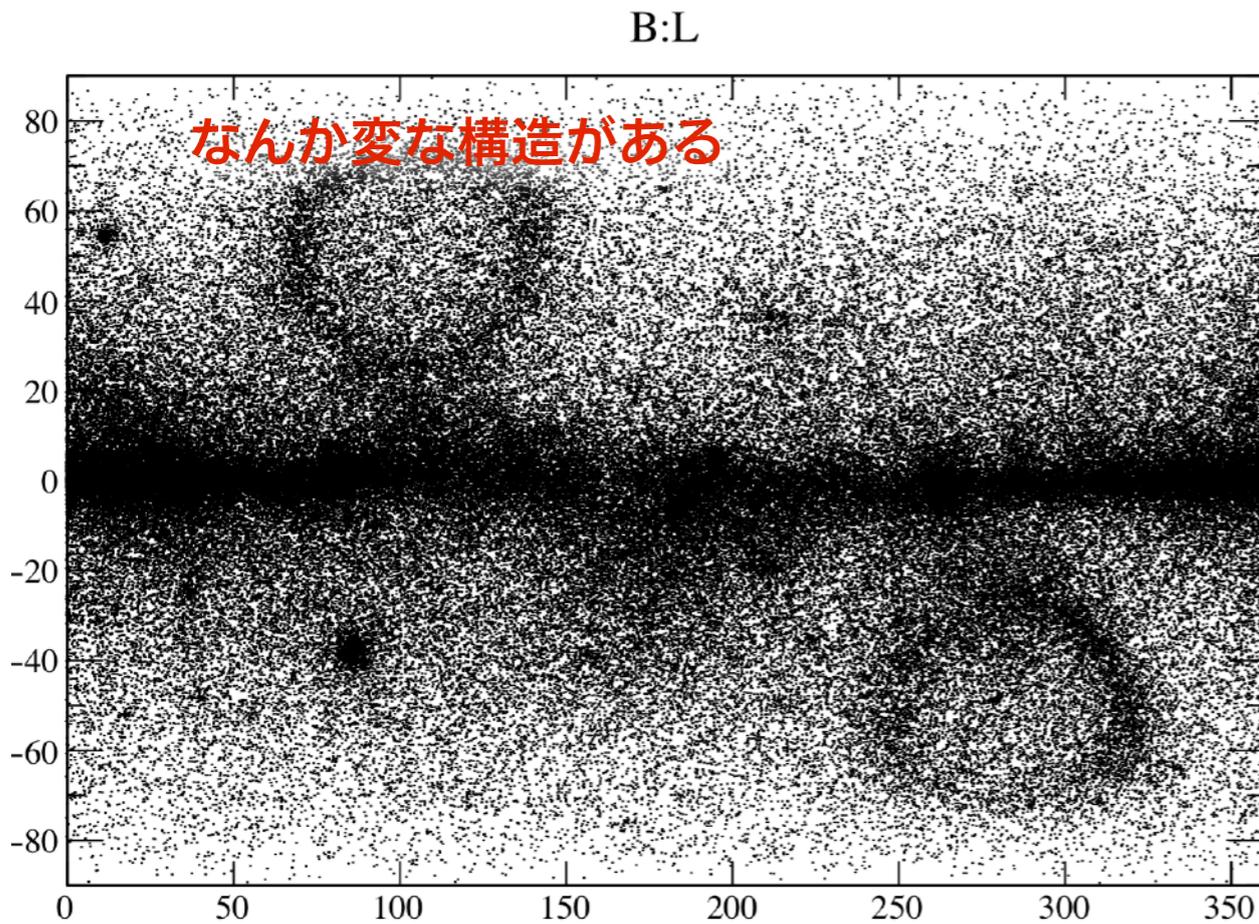
```
root [5] photons->Draw("log10(ENERGY)>>hEnergy")
```

```
root [6] gPad->SetLogy(1)
```

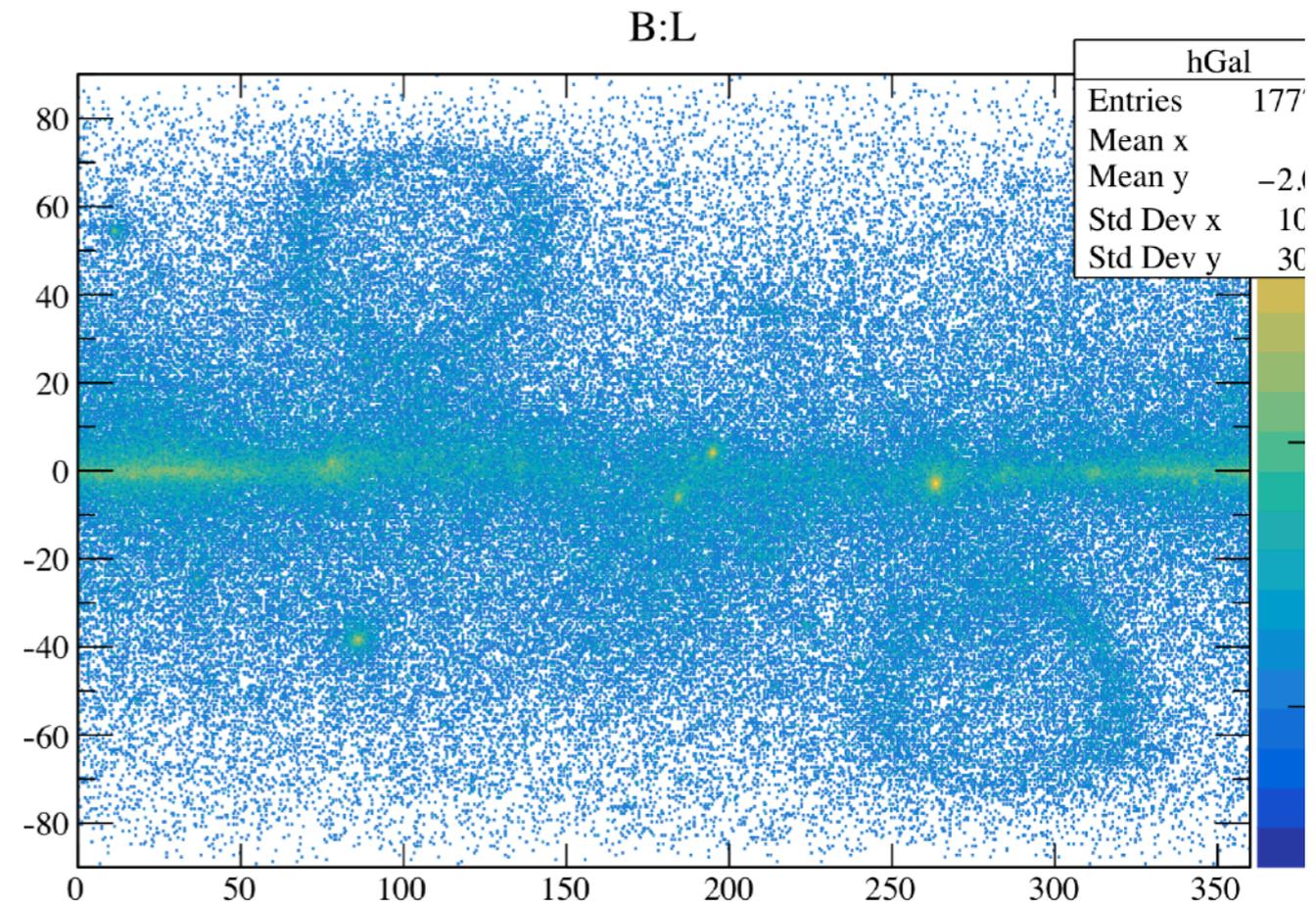
③ あらかじめ好きなヒストグラムを作っておくと...

④ そこに TTree::Draw の結果を詰めることができる

# 銀河座標でガンマ線の分布を見してみる



※ ROOT は TGaxis を使わないと、正から負に向かう軸を書けません



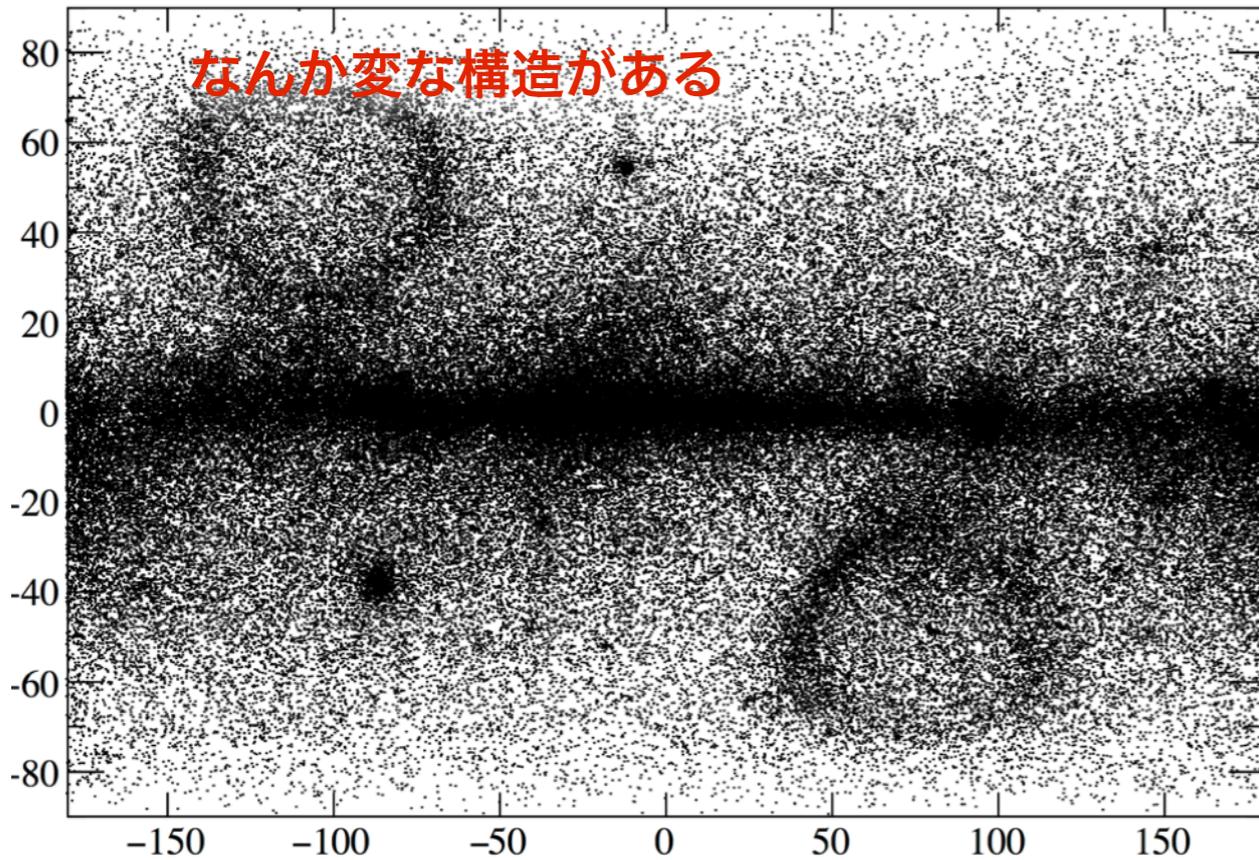
※ ROOT でこのような図を吐くと PDF が非常に重いので注意

```
root [7] photons->Draw("B:L>>hGal(720, 0, 360, 360, -90, 90)")
root [8] hGal
      (TH2F *) 0x7fe63ed034c0
root [9] photons->Draw("B:L>>hGal(720, 0, 360, 360, -90, 90)", "", "colz")
root [10] gPad->SetLogz()
```

① 2 変数使う  
② TH2F (float の 2 次元) が自動で生成された  
③ "colz" をつけて色をつける

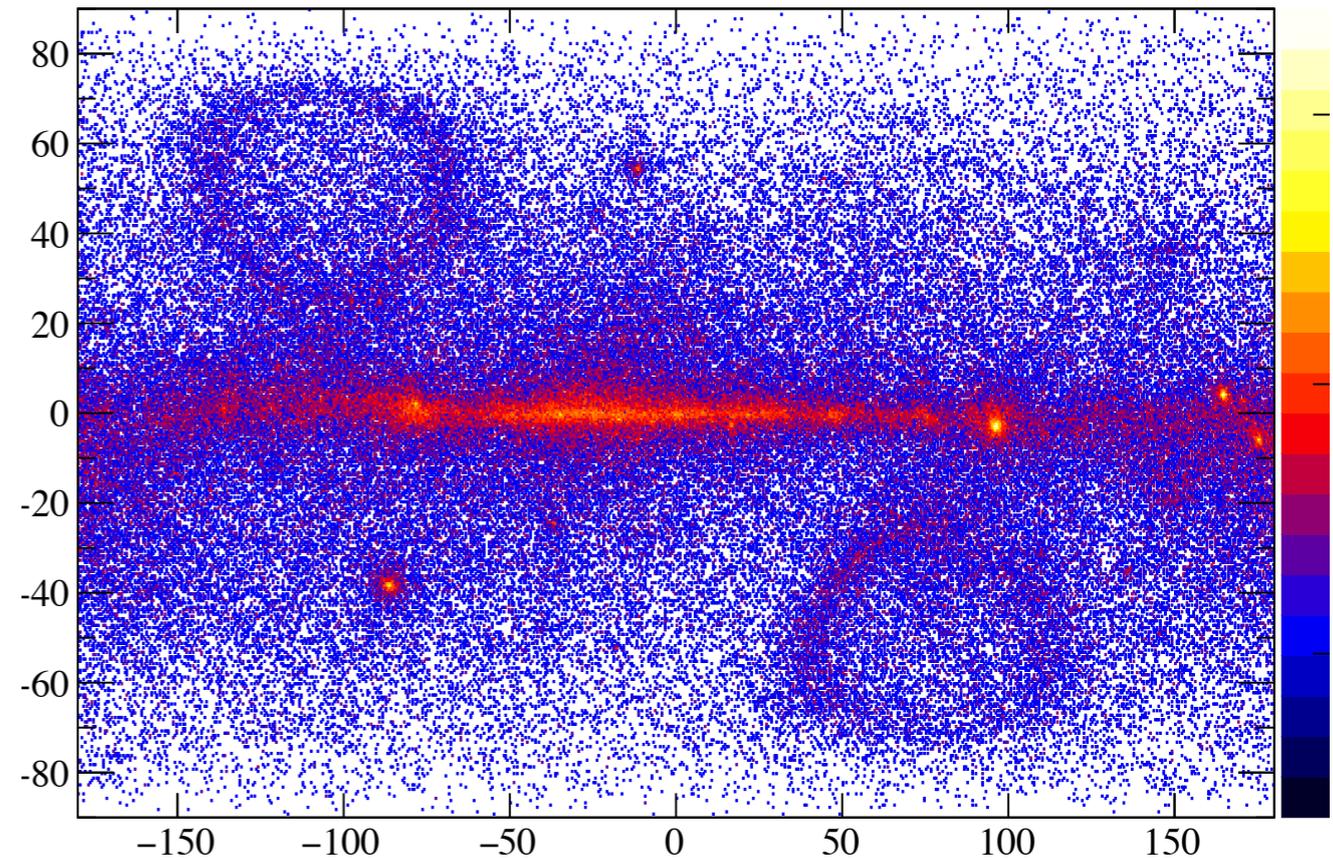
# 左右反転させて、銀河中心も中心へ

B:-(L > 180 ? L - 360 : L)



※ ROOT は TGaxis を使わないと、正から負に向かう軸を書けません

B:-(L > 180 ? L - 360 : L)



※ ROOT でこのような図を吐くと PDF が非常に重いので注意



```
root [7] photons->Draw("B:-(L > 180 ? L - 360 : L)>>hGal(720, -180, 180, 360, -90, 90)")
```

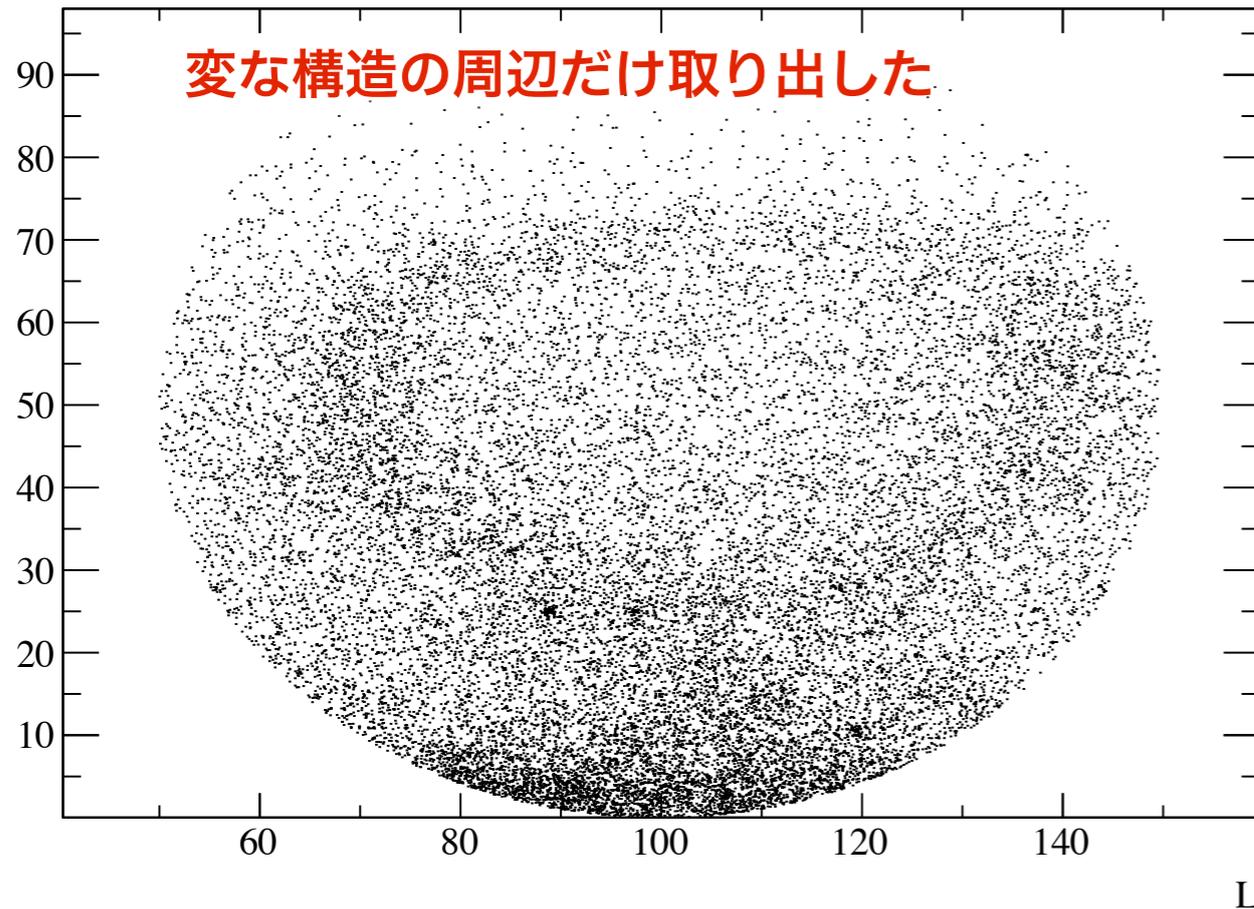
① 銀河中心を図の真ん中に持ってくる

```
root [9] photons->Draw("B:-(L > 180 ? L - 360 : L)>>hGal(720, -180, 180, 360, -90, 90)", "", "colz")
```

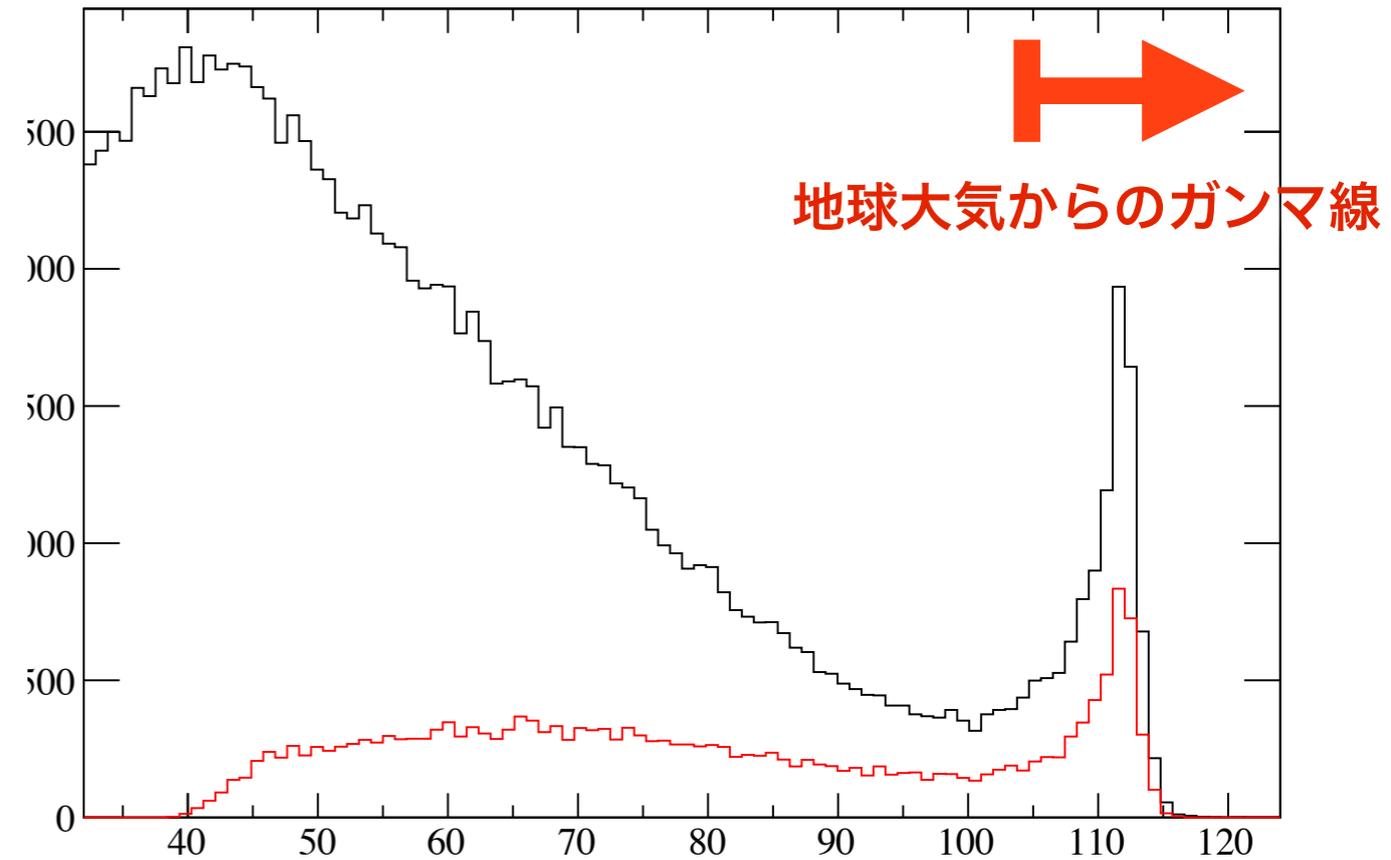
```
root [10] gPad->SetLogz()
```

# 変な構造の原因を探る

B:L {(L-100)\*\*2 + (B-50)\*\*2 < 50\*\*2}



ZENITH\_ANGLE {(L-100)\*\*2 + (B-50)\*\*2 < 50\*\*2}



```
root [11] photons->Draw("B:L", "(L-100)**2 + (B-50)**2 < 50**2")
(Long64_t) 20676
root [28] photons->Draw("ZENITH_ANGLE>>z1")
root [29] photons->Draw("ZENITH_ANGLE>>z2", "(L-100)**2 + (B-50)**2 < 50**2",
"same")
root [30] z2->SetLineColor(2)
```

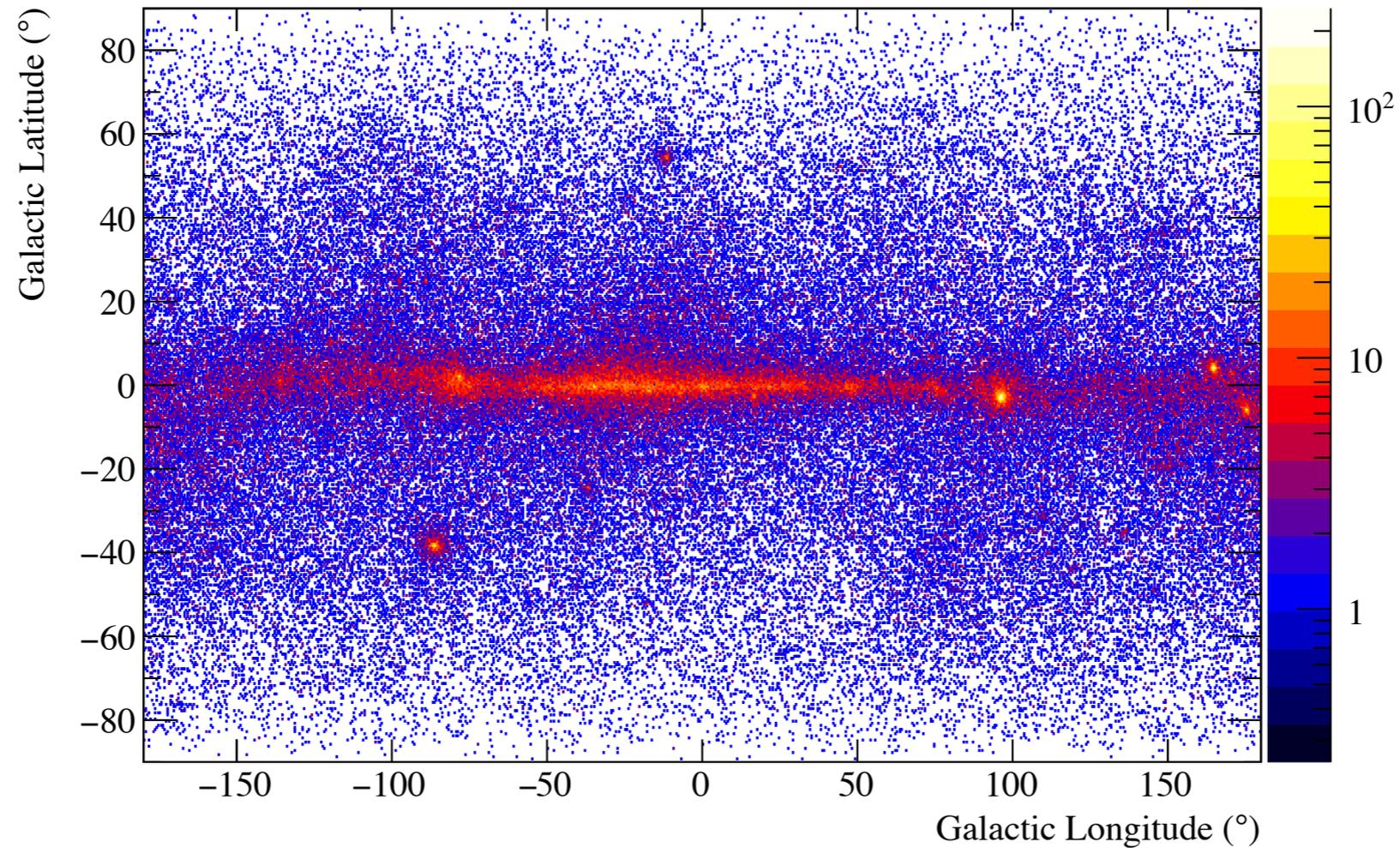
① 第二引数に条件 (cut) を指定する

② cut に当てはまったイベントの数が返り値

③ 全ガンマ線の天頂角分布

④ 変な構造周辺のガンマ線のみ天頂角分布

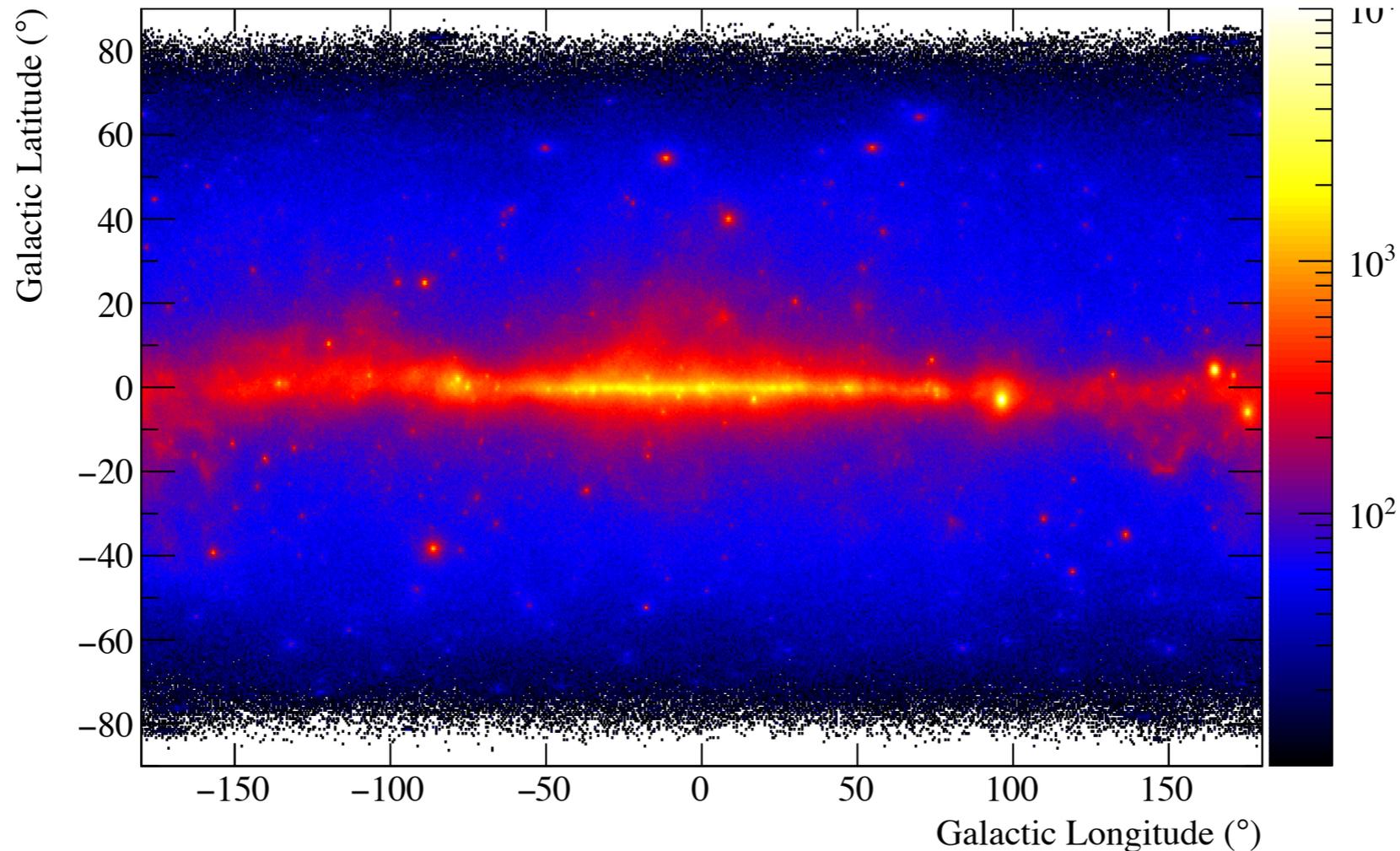
# Cut をかけて銀河座標で再度



```
root [6] photons->Draw("B:-(L > 180 ? L - 360 : L)>>hGal", "ZENITH_ANGLE<100", "colz")
root [7] gPad->SetLogz(1)
```

① 天頂角でカットをかけることで必要なデータのみ得られた

# 複数の ROOT ファイルから TTree を結合する (TChain)



```
$ cd ~/lat
$ root
root [0] TChain chain("photons")
(TChain &) Name: photons Title:
root [1] for(int i = 9; i < 50; i++)
chain.Add(Form("lat_photon_weekly_w%03d_p302_v001_extracted.root", i));
root [2] photons->Draw("B:L>>hGal(720,-180,180,360,-90,90)", "", "colz")
root [3] hGal->SetContour(100)
root [4] hGal->SetMinimum(10)
root [5] hGal->SetMaximum(1e4)
root [6] hGal->SetTitle(";Galactic Longitude (#circ);Galactic Latitude (#circ)")
root [7] gPad->SetLogz(1)
```

① まず同名の TChain を作る

② 同名の TTree が含まれる ROOT ファイルを追加する

③ 後は TTree と同様にできる

# もう少し cut の練習 (TCut を使う)

```
void lat_resolution(const char* directory) {
    TChain* chain = new TChain("photons");
    for(int i = 9; i < 50; i++) chain->Add(Form("%s/lat_photon_weekly_w%03d_p302_v001_extracted.root", directory, i));

    TCut cut1("cut1", "ENERGY > 200");
    TCut cut2("cut2", "ENERGY > 1000");

    TCanvas* can = new TCanvas("can", "can", 800, 800);
    can->Divide(2, 2);

    TH2F* hCrab[3];
    TH1D* prox[3];

    for(int i = 0; i < 3; i++) {
        const double kLongitude = 184.33;
        const double kLatitude = -5.47;
        hCrab[i] = new TH2F(Form("hCrab%d", i),
                           ";Galactic Longitude (deg);Galactic Latitude (deg)",
                           100, kLongitude - 3, kLongitude + 3,
                           100, kLatitude - 3, kLatitude + 3);

        can->cd(i + 1);
        if (i == 0) chain->Draw("B:L>>hCrab0", !cut1, "colz");
        else if (i == 1) chain->Draw("B:L>>hCrab1", cut1&&!cut2, "colz");
        else chain->Draw("B:L>>hCrab2", cut2, "colz");

        prox[i] = hCrab[i]->ProjectionX(Form("pro%d", i));
        prox[i]->SetMinimum(0);
        prox[i]->SetMarkerColor(i + 1);
        prox[i]->SetLineColor(i + 1);

        can->cd(4);
        prox[i]->Draw(i == 0 ? "e" : "e same");
    }
}
```

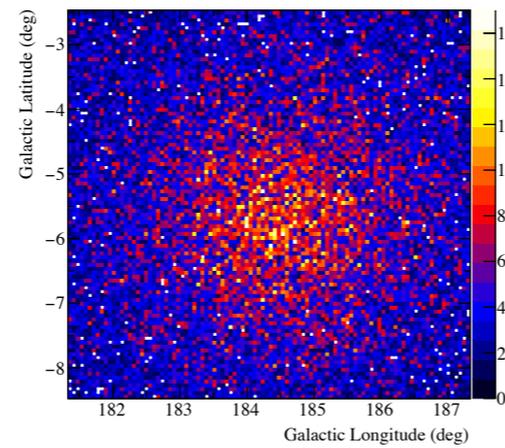
① TCut を使ってカットを事前に定義する

② TCut を第二引数に使う

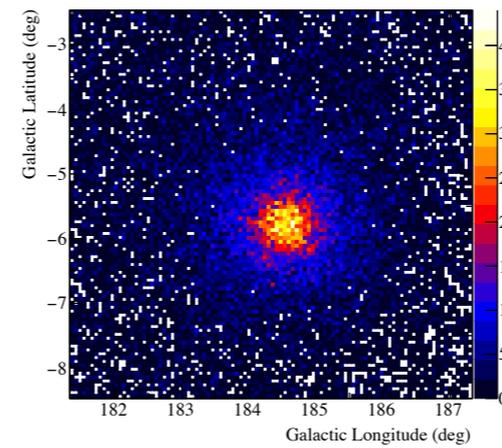
③ 論理和や論理積も使える

# もう少し cut の練習

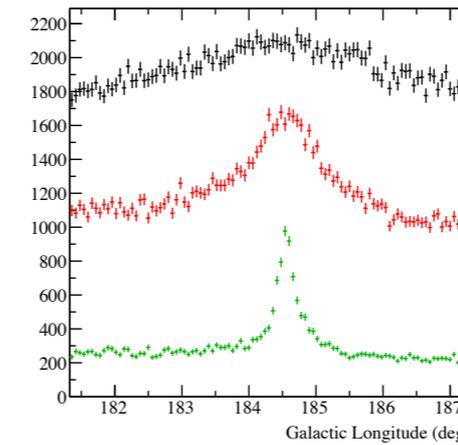
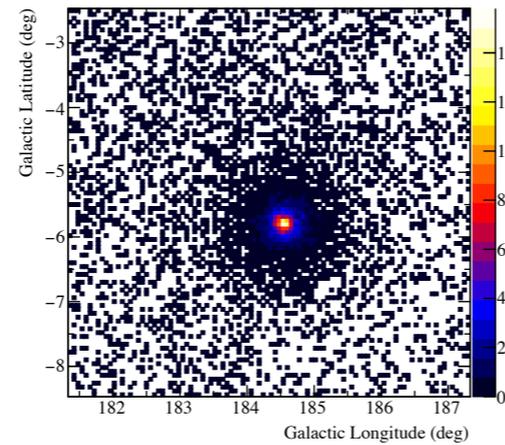
全エネルギー



200 MeV 以上



1000 MeV 以上



```
$ cd RHEA/src  
$ root  
root [0] .x lat_resolution.C("~/lat")
```

# TTree の作り方

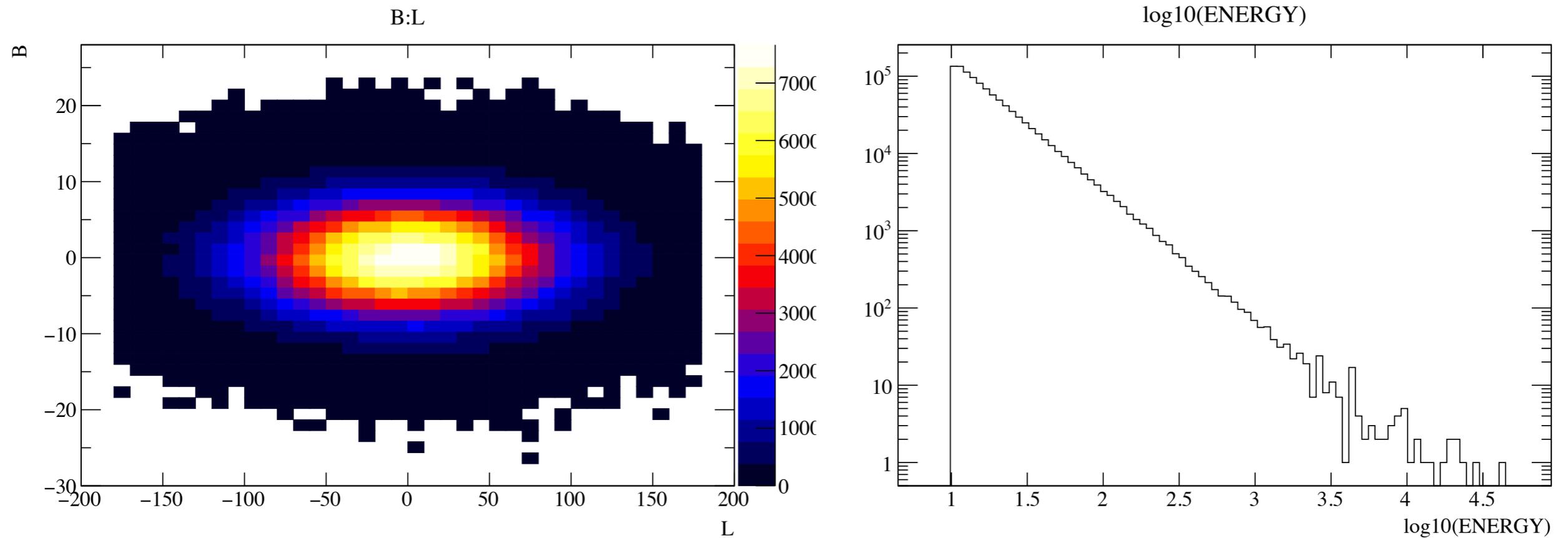
まずは TNtuple から

# TNtuple とは

---

- ❖ Q. なんで TTree じゃなくて TNtuple からやるの?  
A. そっちのほうが簡単だから
- ❖ TNtuple は TTree の派生クラス
- ❖ TTree には int でも double でも ROOT のクラスでも詰められるが、TNtuple は float しか詰められない
  - ▶ やれることが非常に限られる
  - ▶ その分、TTree (に近い概念) を理解するのが楽
- ❖ 使いどころ
  - ▶ 手早く解析したいとき
  - ▶ データの型を気にしなくて良く、データ構造が単純なとき

# 単純な例 (Fermi/LAT データのようなもの)



```
root [0] TNtuple nt("nt", "test", "ENERGY:L:B")
root [1] TF1 f1("f1", "x**(-2.7)", 10, 1000000)
root [2] while(nt.GetEntries() < 1000000){
root (cont'ed, cancel with .@) [3] float e = f1.GetRandom();
root (cont'ed, cancel with .@) [4] float l = gRandom->Gaus(0, 60);
root (cont'ed, cancel with .@) [5] float b = gRandom->Gaus(0, 5);
root (cont'ed, cancel with .@) [6] if(abs(l) <= 180 && abs(b) <= 90) nt.Fill(e, l, b);
root (cont'ed, cancel with .@) [7]}
root [8] nt.Draw("B:L", "", "colz")
root [9] nt.Draw("log10(ENERGY)")
root [10] gPad->SetLogy(1)
```

- ① TNtuple 作成。第三引数は float の変数名一覧。
- ② -2.7 乗の冪に従う乱数発生用の一変数関数
- ③ 詰めたい変数値をイベントごとに代入し
- ④ Fill することでイベントを増やす
- ⑤ 後は TTree と同様に遊ぶ

# TTree の読み書き (1)

```
$ root misc/lat_photon_weekly_w009_p302_v001.root
root [1] photons->Print()
*****
*Tree   :photons   : LAT PASS8 Photons *
*Entries : 177778 : Total = 27471504 bytes File Size = 27453414 *
*       :         : Tree compression factor = 1.00 *
*****
*Br    0 :ENERGY   : ENERGY[1]/F *
*Entries : 177778 : Total Size= 713624 bytes File Size = 712860 *
*Baskets : 23 : Basket Size= 32000 bytes Compression= 1.00 *
*.....*
*Br    1 :RA       : RA[1]/F *
*Entries : 177778 : Total Size= 713516 bytes File Size = 712768 *
*Baskets : 23 : Basket Size= 32000 bytes Compression= 1.00 *
*.....*
*Br    2 :DEC      : DEC[1]/F *
*Entries : 177778 : Total Size= 713543 bytes File Size = 712791 *
*Baskets : 23 : Basket Size= 32000 bytes Compression= 1.00 *
*.....*
(省略)
$ curl -O https://raw.githubusercontent.com:443/akira-okumura/RHEA-Slides/master/photons/
lat_photon_weekly_w009_p302_v001_extracted.root
$ root lat_photon_weekly_w009_p302_v001_extracted.root
root [1] photons->Print()
*****
*Tree   :photons   : *
*Entries : 166224 : Total = 2001714 bytes File Size = 1830019 *
*       :         : Tree compression factor = 1.09 *
*****
*Br    0 :ENERGY   : ENERGY/F *
*Entries : 166224 : Total Size= 667210 bytes File Size = 608569 *
*Baskets : 21 : Basket Size= 32000 bytes Compression= 1.10 *
*.....*
*Br    1 :L        : L/F *
*Entries : 166224 : Total Size= 667085 bytes File Size = 594905 *
*Baskets : 21 : Basket Size= 32000 bytes Compression= 1.12 *
*.....*
*Br    2 :B        : B/F *
*Entries : 166224 : Total Size= 667085 bytes File Size = 625487 *
*Baskets : 21 : Basket Size= 32000 bytes Compression= 1.07 *
*.....*
```

① LAT データを TTree にしたもの

② Branch が合計 23 個ある

③ TChain を試すときに使った ROOT ファイル

④ Branch が合計 3 個

# TTree の読み書き (2)

```
$ cat src/tree_extract.C
void tree_extract(const char* input, const char* output) {
    TFile fin(input);
    TTree* photons = (TTree*)fin.Get("photons");

    Float_t energy, l, b, zenith;
    photons->SetBranchAddress("ENERGY", &energy);
    photons->SetBranchAddress("L", &l);
    photons->SetBranchAddress("B", &b);
    photons->SetBranchAddress("ZENITH_ANGLE", &zenith);

    TFile fout(output, "create");
    TTree photons_mod("photons", "");
    photons_mod.Branch("ENERGY", &energy, "ENERGY/F");
    photons_mod.Branch("L", &l, "L/F");
    photons_mod.Branch("B", &b, "B/F");

    for(int i = 0; i < photons->GetEntries(); ++i) {
        photons->GetEntry(i);
        if (zenith < 100.) {
            photons_mod.Fill();
        }
    }

    photons_mod.Write();
    fout.Close();
}
```

**① LAT データで一部のみを抜き出したスクリプト**

**② TFile::Get を使って、名前で TTree を取り出す**  
※ TTree 以外も同様に取り出せる  
※ キャスト (cast) という作業をする必要がある

**③ イベントごとにブランチの値を読むには、適切な型の変数を用意しブランチに紐付ける**  
※ 必ず変数のポインタを渡すこと

**④ TTree::GetEntry を実行すると、指定したブランチのイベント毎の値が変数に代入される**

**⑤ TTree::Branch を呼ぶことで、新しく作った TTree にブランチを追加することができる**  
※ ここもポインタを渡す

**⑥ Fill することで、ブランチに使用している変数の「現在」の値が詰められる**  
※ GetEntry する度に energy/l/b/zenith は全て書き変わっている

# 型に注意

C type	ROOT typedef	C99/C++11	ROOT TTree	Python array	NumPy	FITS
signed char	Char_t	int8_t	B	b	int8	A or S
unsigned char	UChar_t	uint8_t	b	B	uint8	B
signed short	Short_t	int16_t	S	h or i	int16	I
unsigned short	UShort_t	uint16_t	s	H or I	uint16	U
signed int (32 bit)	Int_t	int32_t	I	l	int32	J
unsigned int (32 bit)	UInt_t	uint32_t	i	L	uint32	V
signed int (64 bit)	Long64_t	int64_t	L	N/A	int64	K
unsigned int (64 bit)	ULong64_t	uint64_t	l	N/A	uint64	N/A
float	Float_t	float	F	f	float32	E
double	Double_t	double	D	d	float64	D
bool	Bool_t	bool	0	N/A	bool_	X

- TTree::Branch を呼ぶときは第 3 引数で型を ROOT に教える必要がある
- C++ はポインタでメモリのアドレスが渡されるだけだと、その型を保存するのに必要なメモリの大きさが分からない

# Python の場合（やり方はいくつかあります）

```
$ cat src/tree_extract.py
#!/usr/bin/env python
import ROOT
import numpy

def tree_extract(input_name, output_name):
    fin = ROOT.TFile(input_name)
    photons = fin.Get('photons')

    energy = numpy.ndarray(1, dtype = 'float32')
    l = numpy.ndarray(1, dtype = 'float32')
    b = numpy.ndarray(1, dtype = 'float32')

    fout = ROOT.TFile(output_name, 'create')
    photons_mod = ROOT.TTree('photons', '')
    photons_mod.Branch('ENERGY', energy, 'ENERGY/F')
    photons_mod.Branch('L', l, 'L/F')
    photons_mod.Branch('B', b, 'B/F')

    for i in xrange(photons.GetEntries()):
        photons.GetEntry(i)
        energy[0] = photons.ENERGY
        l[0] = photons.L
        b[0] = photons.B
        zenith = photons.ZENITH_ANGLE
        if zenith < 100.:
            photons_mod.Fill()

    photons_mod.Write()
    fout.Close()
```

① tree\_extract.C を Python にしたもの

② numpy を使うやり方にします

③ Python だと面倒な cast が不要

※ 些細なことだが慣れると C++ に戻れなくなる

④ Python 上では直接的に C のポインタを渡せないので numpy の ndarray を使う

⑤ ここは C++ と同様、ただし引数は numpy.ndarray

※ PyROOT がうまいこと変換してくれる

⑥ TTree::SetBranchAdress 不要

直接ブランチを触れる

# クラスを詰める – より ROOT らしい例

```
$ cd src
$ root
root [0] .x event_class_tree.C+("../misc/lat_photon_weekly_w009_p302_v001.root", "event.root")
Info in <TMacOSXSystem::ACLiC>: creating shared library /Users/oxon/git/RHEA/src/./event_class_tree_C.so
root [1] TFile f("event.root")
(TFile &) Name: event.root Title:
root [3] photons->Print()
*****
*Tree      :photons      :
*Entries   :    177778   : Total =          6446728 bytes File Size =    3336680 *
*          :            : Tree compression factor =    1.93
*****
*Br       0 :event       : PhotonEvent
*Entries   :    177778   : Total Size=    6446347 bytes File Size =    3332478 *
*Baskets   :      447   : Basket Size=    16000 bytes Compression=    1.93
*.....*
root [4] photons->Draw("event.fEnergy")
root [6] photons->Draw("event.fB:-(event.fL > 180 ? event.fL - 360 :
event.fL)>>hGal", "", "colz")
(Long64_t) 177778
```

# クラスの詰め方

```
#include "TTree.h"
#include "TFile.h"

class PhotonEvent : public TObject {
private:
    Float_t fEnergy;
    Float_t fL;
    Float_t fB;
    Float_t fZenithAngle;
    Short_t fCalibVersion[3];

public:
    void SetEnergy(Float_t energy) {fEnergy = energy;}
    void SetL(Float_t l) {fL = l;}
    void SetB(Float_t b) {fB = b;}
    void SetZenithAngle(Float_t zenith) {fZenithAngle = zenith;}
    void SetCalibVersion(Short_t* calib) {
        for(int i = 0; i < 3; ++i) {
            fCalibVersion[i] = calib[i];
        }
    }

    ClassDef(PhotonEvent, 1)
};

void event_class_tree(const char* input, const char* output) {
    TFile fin(input);
    TTree* photons = (TTree*)fin.Get("photons");
    Float_t energy, l, b, zenith;
    Short_t calib[3];
    photons->SetBranchAddress("ENERGY", &energy);
    photons->SetBranchAddress("L", &l);
    photons->SetBranchAddress("B", &b);
    photons->SetBranchAddress("ZENITH_ANGLE", &zenith);
    photons->SetBranchAddress("CALIB_VERSION", calib);

    PhotonEvent event;

    TFile fout(output, "create");
    TTree photons_mod("photons", "");
    photons_mod.Branch("event", "PhotonEvent", &event, 16000, 0);

    for(int i = 0; i < photons->GetEntries(); ++i) {
        photons->GetEntry(i);
        event.SetEnergy(energy);
        event.SetL(l);
        event.SetB(b);
        event.SetZenithAngle(zenith);
        event.SetCalibVersion(calib);
        photons_mod.Fill();
    }

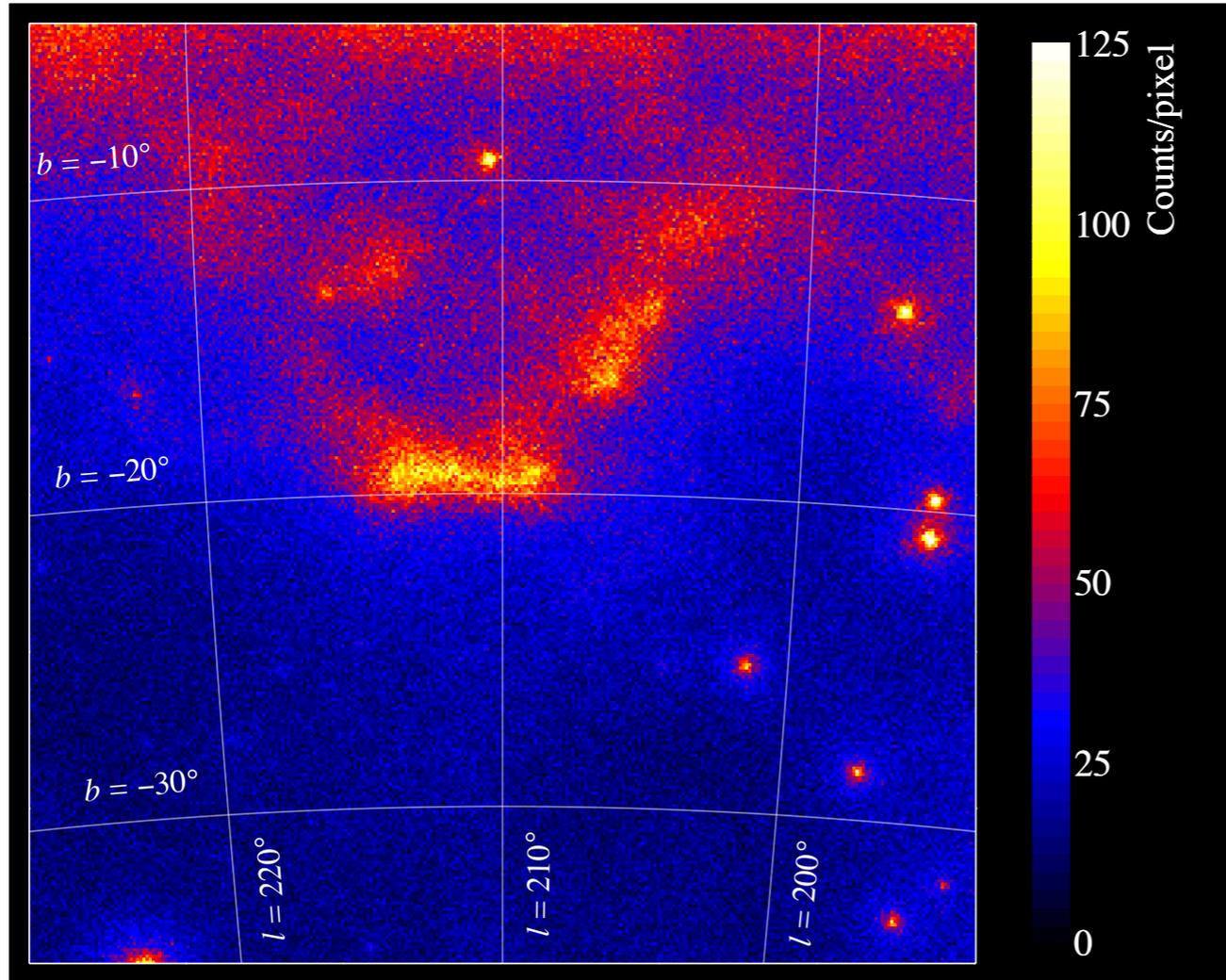
    photons_mod.Write();
    fout.Close();
}
```

- ① コンパイルするので必要なものを #include
- ② クラスを作る。TObject から継承しなくても良い。
- ③ メンバ変数の型は、メモリサイズの環境依存を減らすために ROOT で typedef されたものを使う
- ④ メンバ変数を private にする場合は setter を本当は getter も必要だけど、この例では使わない
- ⑤ ROOT で class を追加するときのおまじない
- ⑥ クラスのインスタンスのポインタを渡す
- ⑦ クラスのメンバ変数を更新して詰めるだけ

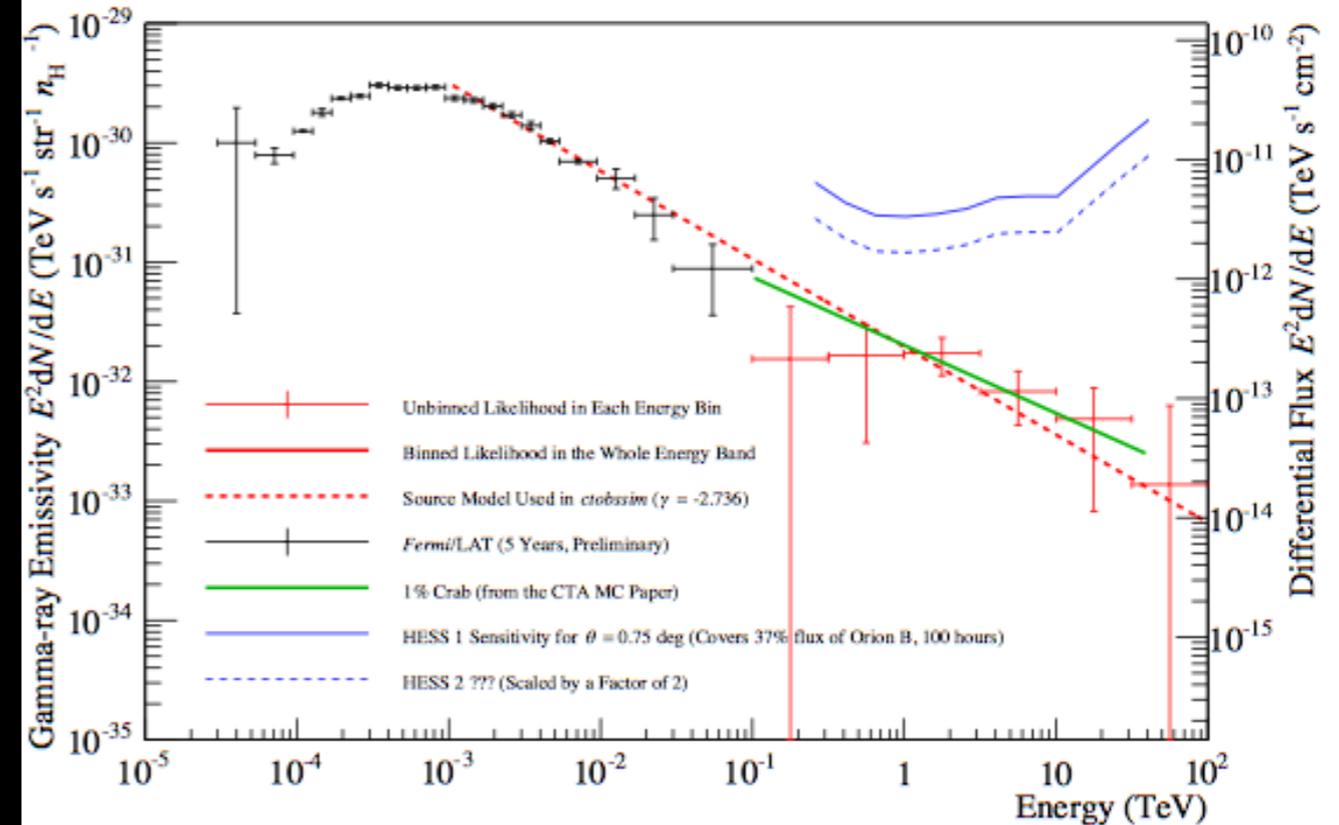
# 雑多な話

# どんな風に ROOT を普段使っているのか (1)

Fermi/LAT のカウントマップの例

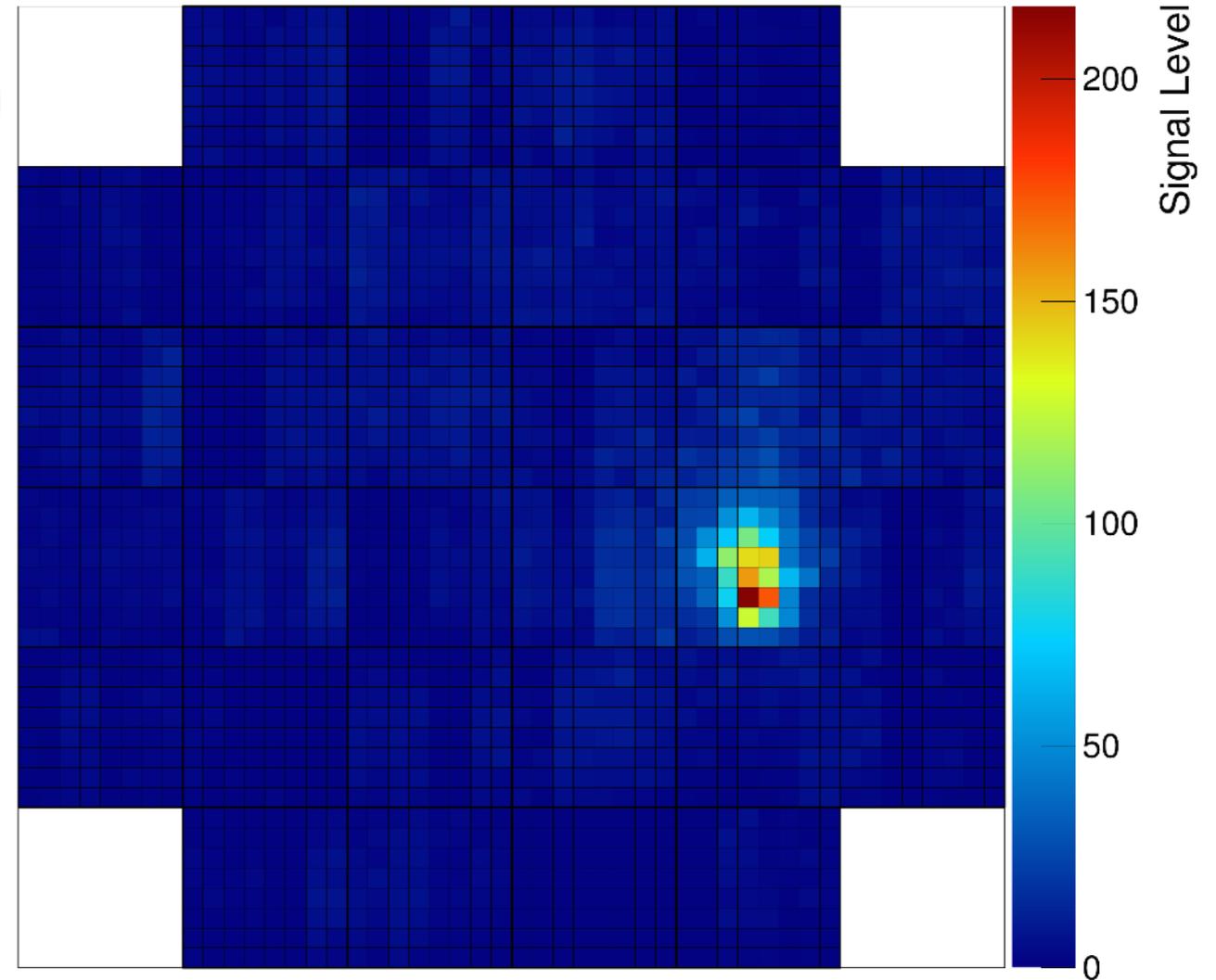
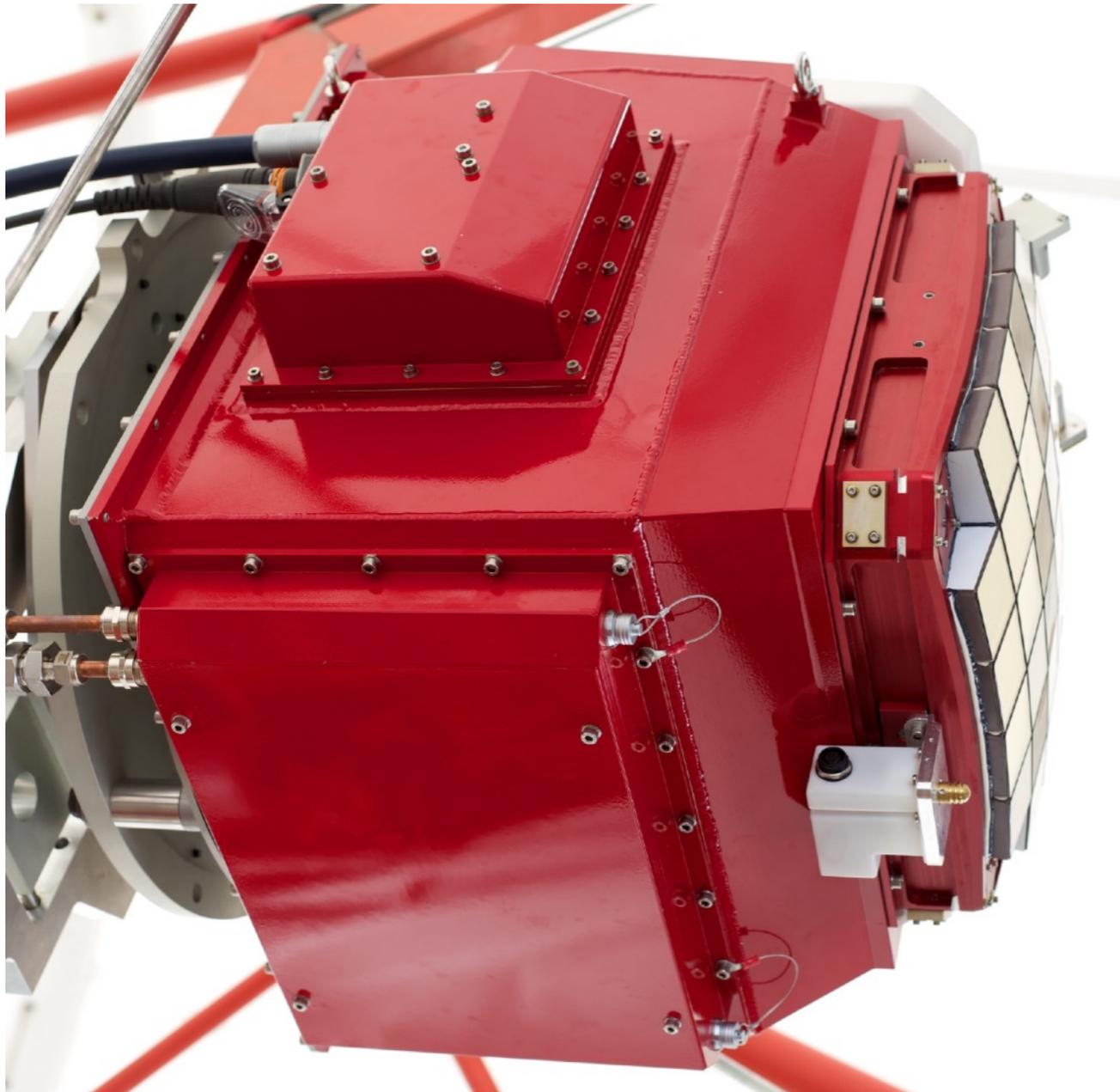


CTA のシミュレーションの例



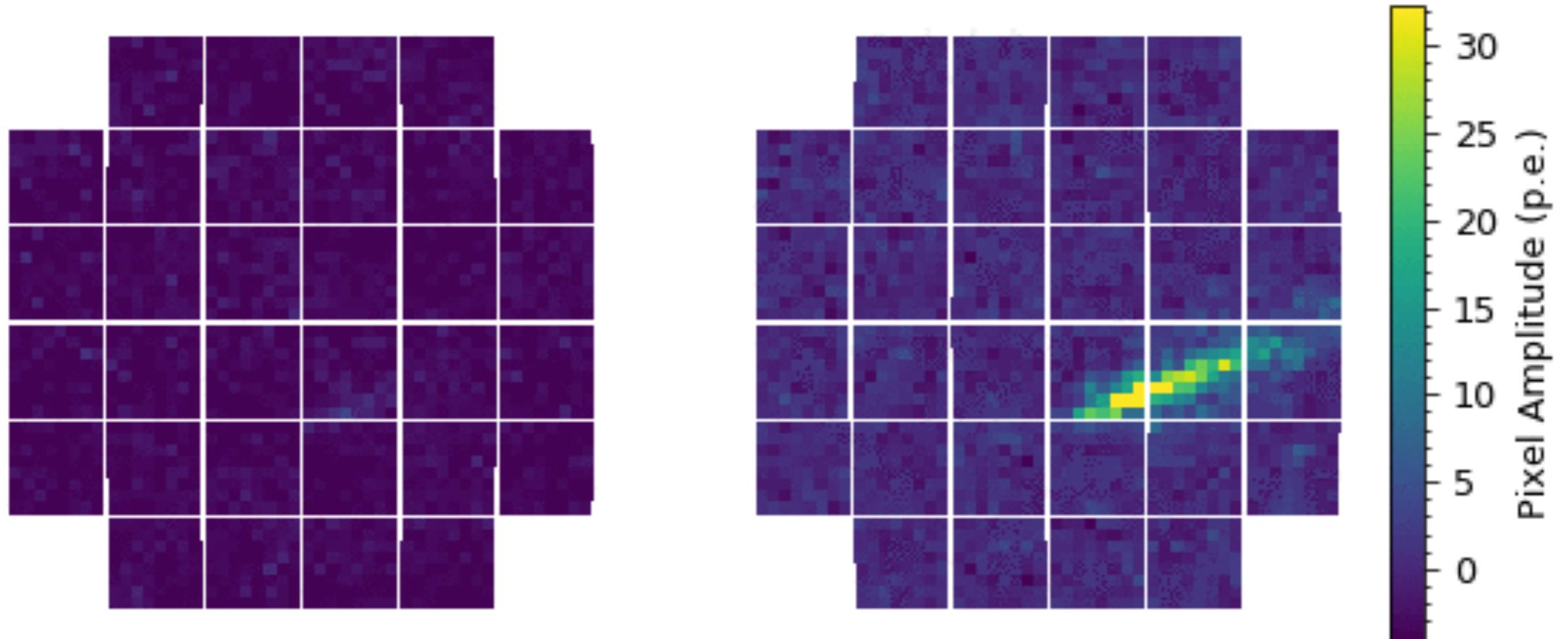
- ガンマ線観測のデータ解析とシミュレーション (の結果の表示)
- 計算自体は Fermi や CTA で ROOT に依存しないソフトがやってくれる
- 出てきたガンマ線スペクトルのフィット、カウントマップの表示など

## どんな風に ROOT を普段使っているのか (2)



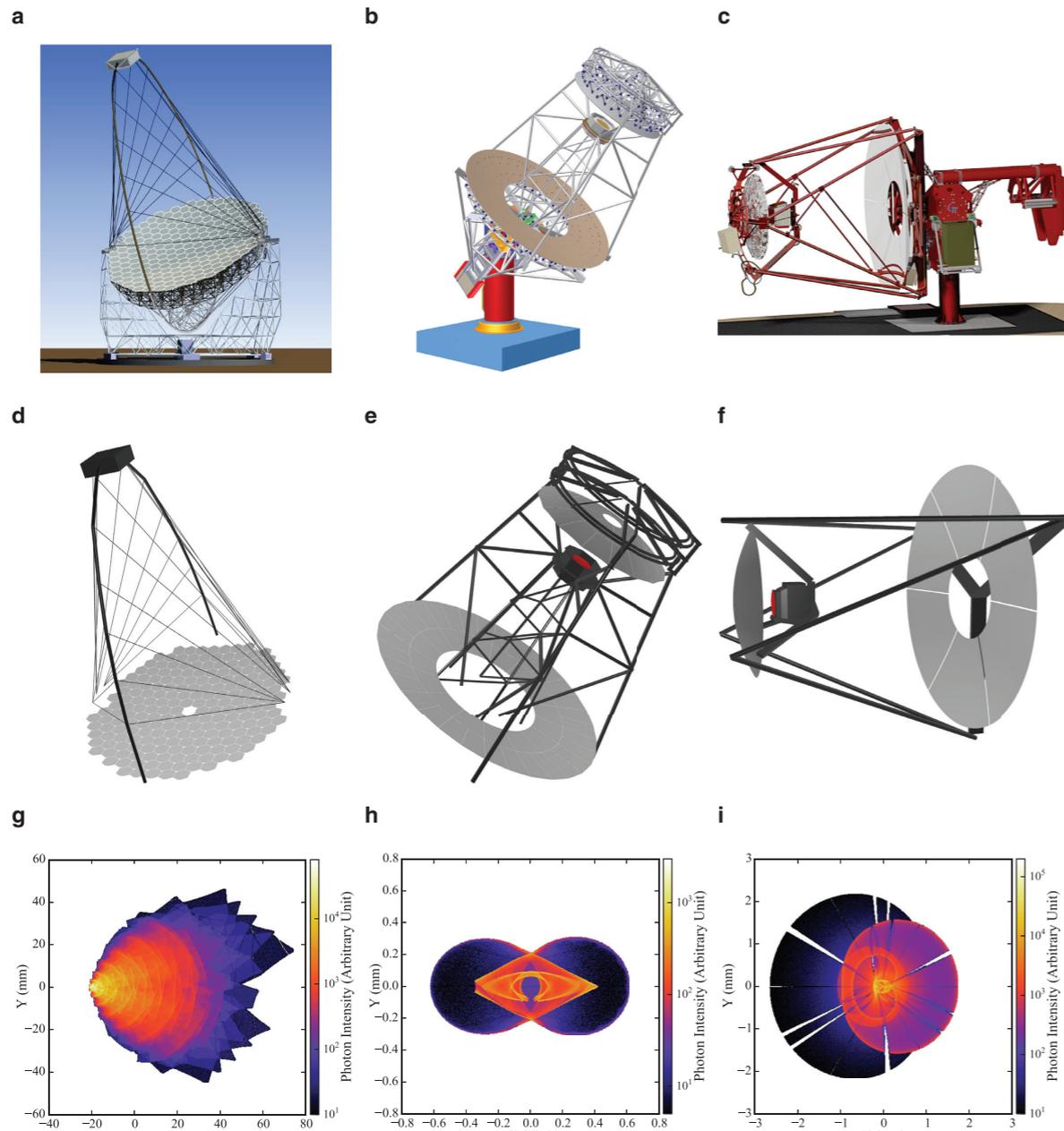
- ❖ CTA の望遠鏡カメラ試作機で取得したデータの解析
- ❖ エレキの性能試験
- ❖ DAQ 部分には ROOT は使っていない
- ❖ 最近は Python と matplotlib を (ポスドクや学生が) 使っている。ROOT は下火。

# Python + matplotlib に置き換えられた



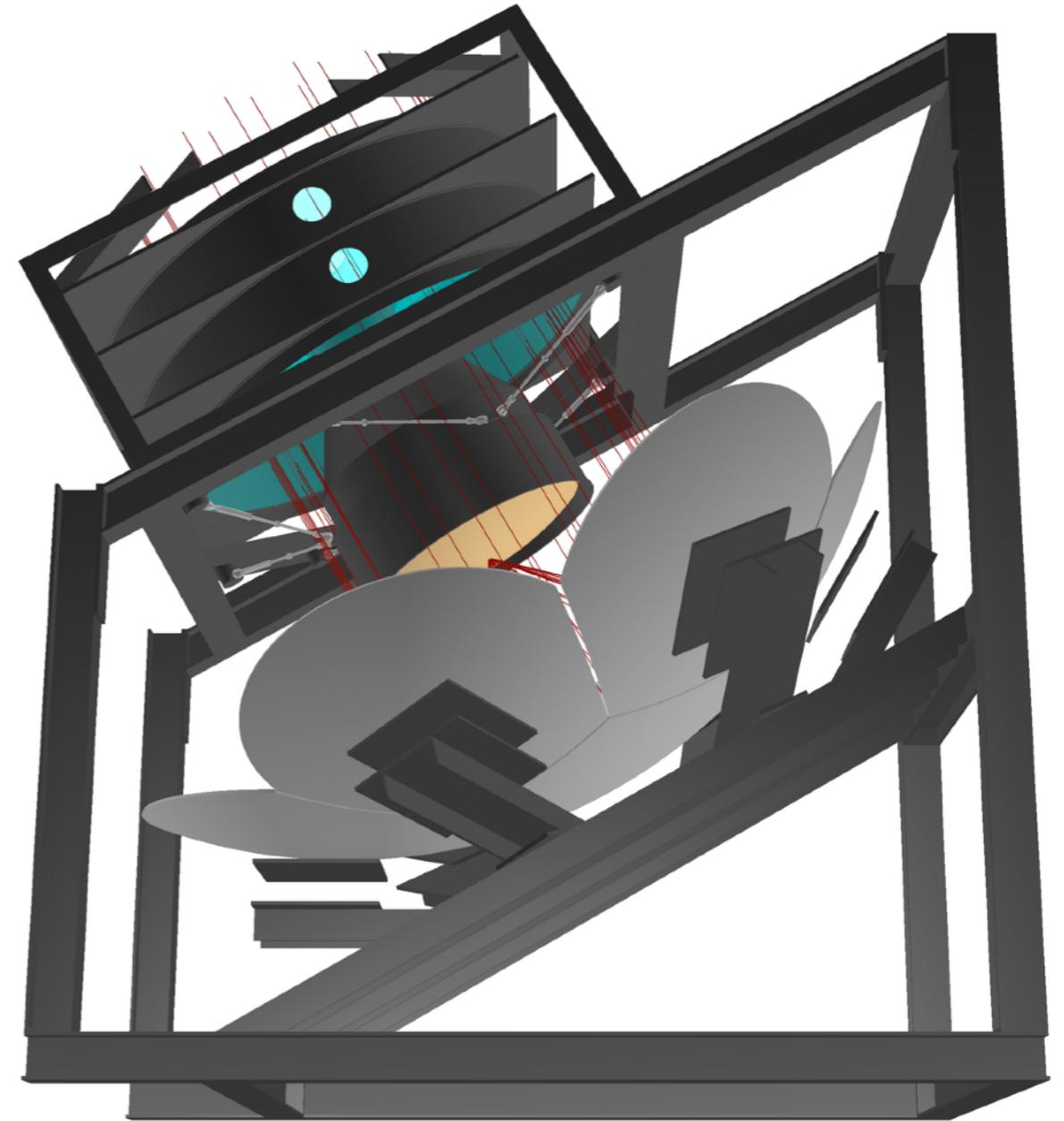
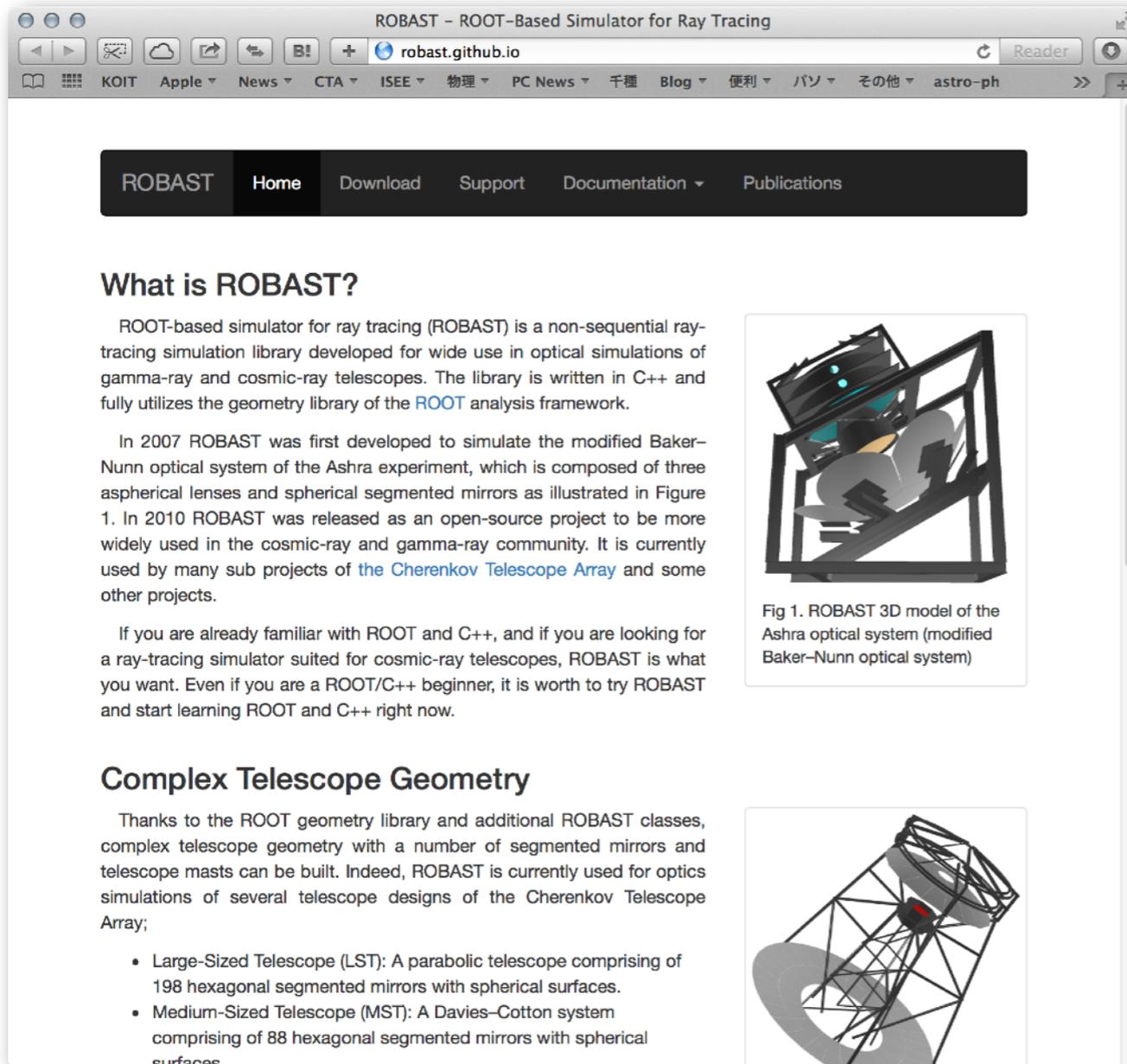
- <https://www.cta-observatory.org/chec-achieves-first-light-on-astri/>

# どんな風に ROOT を普段使っているのか (3)



- CTA の光学系シミュレーション
- 6 種類ある光学系のうち 4 種類で ROBAST (後述) が使用されている
- 光学系の性能評価を、光線追跡結果を TH2 に詰めて解析することで行う

<http://robast.github.io/>



- 宇宙線実験屋向けの光線追跡ライブラリ
- ROOT が持っている機能を多数利用（多分、自分で書いた部分は 3000 行くらいしかない）
- 比較的小規模なので、ROOT を利用したライブラリの作り方の参考になるかも

# ROBAST の GitHub レポジトリ

<https://github.com/ROBAST>

<https://github.com/ROBAST/ROBAST>

The screenshot shows the GitHub organization page for 'ROOT-Based Simulator for Ray Tracing (ROBAST)'. The page header includes the organization name and a search bar. Below the header, there is a repository list with two entries: 'robast.github.io' (HTML, 1 star, 0 forks) and 'ROBAST' (C, 3 stars, 0 forks). The 'ROBAST' repository description states: 'ROOT-based simulator for ray tracing (ROBAST) is a non-sequential ray-tracing simulation library developed for wide use in optical simulations of gamma-ray and cosmic-ray telescopes. The library is written in C++ and fully utilizes the geometry library of the ROOT analysis framework. Updated on Dec 21, 2015'. The footer contains copyright information for GitHub, Inc. and various links like Terms, Privacy, Security, Contact, Help, Status, API, Training, Shop, Blog, and About.

The screenshot shows the GitHub repository page for 'ROOT-Based Simulator for Ray Tracing (ROBAST)'. The page header includes the repository name and navigation links like Code, Issues (11), Pull requests (0), Wiki, Pulse, Graphs, and Settings. The repository description states: 'ROOT-based simulator for ray tracing (ROBAST) is a non-sequential ray-tracing simulation library developed for wide use in optical simulations of gamma-ray and cosmic-ray telescopes. The library is written in C++ and fully utilizes the geometry library of the ROOT analysis framework. <http://robast.github.io/> — Edit'. Below the description, there are statistics: 240 commits, 7 branches, 11 releases, and 2 contributors. A list of files is shown with their commit dates: include (7 months ago), misc (7 months ago), src (6 months ago), tutorials (7 months ago), .gitignore (7 months ago), LICENSE (8 months ago), Makefile (7 months ago), README (8 months ago), README.md (8 months ago), SCHOTT\_catalog\_2011.txt (4 years ago), and mkhtml.sh (7 months ago). The footer contains the repository name 'ROOT-Based Simulator for Ray Tracing (ROBAST)'.

- ROOT で自作ライブラリを作るときの、ひとつの例
- 2007 年ごろに書いたものなので、少し汚い
- GitHub での webpage の公開の仕方とかの参考にも

# 自分に関係していませんが、よその宣伝

Confluence Spaces [Create](#) Search [Log in](#)

Dashboard / Particle Physics Computing Consortium / Event

## PPCC-SS-2019

Created by NAKAMURA Tomoaki, last modified about 7 hours ago

### 第三回粒子物理コンピューティングサマースクール (PPCC-SS-2019)

#### 開催期間・会場

2019年7月29日 (月) ~ 8月2日 (金)  
KEKつくばキャンパス  
小林ホール

#### 参加申し込みについて

対象: 修士課程学生  
定員: 50名 (先着順)  
[参加申し込み方法の詳細](#)

#### 事前準備について

講習・実習は参加者に配布する仮想マシンを使います。64 bitオペレーティングシステム (Windows, macOS, Linux) 上にハイパーバイザ (Oracle VM VirtualBox) をインストールしたノートPCを持参してください。ノートPCの貸与は行いません。サポートが終了しているOSはご使用いただけません。  
[事前準備の詳細](#)

#### これまでのサマースクール

- 第二回
- 第一回

#### 謝辞

第三回粒子物理コンピューティングサマースクールは、神戸大学と高エネルギー加速器研究機構による平成31年度大学等連携支援事業、および東京

#### 開催趣旨

粒子物理コンピューティング懇談会は2016年より活動を開始した、素粒子・原子核・宇宙物理関連のコンピューティング技術利用に関するコミュニティです。その活動の一端として7月29日から8月2日の5日間、高エネルギー加速器研究機構を会場に「第三回コンピューティングサマースクール」を開催します。

今日、粒子物理 (素粒子・原子核・宇宙物理) 分野では高精度で大規模な検出器を用い大量のデータを収集することから、コンピューティングに対する要請が非常に高まっています。新しい実験を始めるためには、最先端のコンピューティング・ソフトウェア技術の導入が欠かせません。それを担う研究者の育成が急務であることは間違いありません。

そういった教育環境が整った研究機関は日本にはそう多くありません。そこで、全国のボランティアの協力を得てコンピューティングについて集中的なトレーニングコースを設けることにしました。Python、C++11/14などのプログラミング言語、統計解析ツール、多変量解析や機械学習、検出器シミュレーションなどの先端ソフトウェア、グリッドなどの分散コンピューティング技術などを学習します。

サマースクールでは計算機の基礎的な仕組みと、コンピューティングの最新技術の講義を行うとともに、各人が課題を決めて行う4日間の実習と成果発表会を予定しています。本年度は、多変量解析や機械学習および最新のC++11/14の言語仕様などを実習とともに学ぶ「計算機応用コース」を設けました。また、実験グループのメンバーのための、ATLASソフトウェア講習、Belle IIソフトウェア講習も並行して行います。対象として修士課程の大学院生を想定していますが、勉強してみたいという博士課程の大学院生も大歓迎です。

参加をお待ちしています。  
校長 藏重久弥 (神戸大学)

#### プログラム

7/29 (月)	7/30 (火)	7/31 (水)	8/1 (木)	8/2 (金)
9:00 - 10:00 開会あいさつ 参加者案内 実習テーマ説明	9:00 - 10:30 プログラミング言語 Python	9:00 - 10:30 計算機の仕組み	9:00 - 10:30 計算機クラスタ	9:00 - 10:30 発表会
休憩 (15分)				休憩 (15分)
10:15 - 11:15 解析フレームワーク Root, CERN Open Data	休憩 (30分)	休憩 (30分)	休憩 (30分)	休憩 (15分)

# これから

---

- この講習だけだと ROOT が何かなんとなく分かっただけ
- ともかく実験やデータ解析を頑張る
  - ▶ ROOT や C++/Python の勉強だけしても意味がない
  - ▶ 必要になれば、自ずと勉強するべき機能が分かってくる
- 統計学の基本
  - ▶ 誤差とは何か、確率分布とは何かを改めて学ぶ
  - ▶ フィットを実データでやってみる
- 発展的な ROOT や C++/Python の学習
- 教員、先輩にたくさん質問をする
- 来年はぜひ講習会のサポート役に回ってください