

高エネルギー宇宙物理学 のための ROOT 入門

– 第 5 回 –

奥村 瞳

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 に比べると色々と面倒くさい
 - ▶ 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!
```

```
$ g++ hello_world.cxx -O2  
$ ./a.out  
Hello World!
```

```
$ g++ hello_world.cxx -O2 -o hello_world ④ a.out はダサいので、実行ファイル名を変更  
$ ./hello_world  
Hello World!
```

```
$ clang++ hello_world.cxx -O2 -o hello_world ⑤ OS X だと Clang を使用する  
$ ./hello_world  
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

- 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

- ④ a.out はダサいので、実行ファイル名を変更

- 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の読める形式（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>

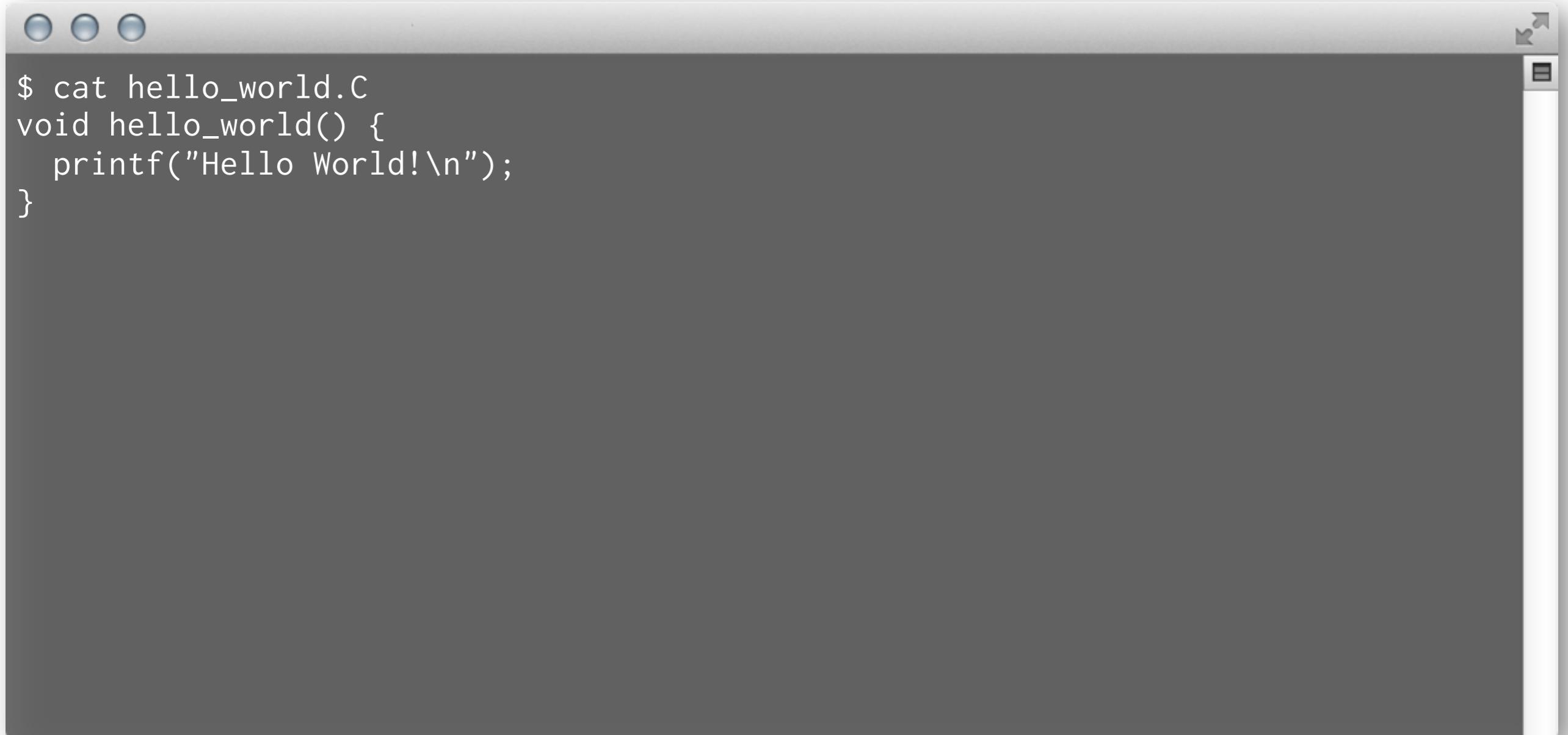
int main() {
    printf("Hello World!\n");

    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



A screenshot of a terminal window with a dark gray background. The window title bar is visible at the top. Inside the window, the command '\$ cat hello_world.C' is entered, followed by the source code for a C program:

```
$ 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 = ① 普通の C++ の教科書的には、TH1D hist("myhist" ...) とする
        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") ② ROOT が名前でオブジェクトの管理をしている
(TObject *) 0x7fe79d0572d0
root [3] myhist 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
(TH1D *) 0x7fe79d0572d0
root [4] delete gROOT->Get("myhist") ④ delete でオブジェクトをメモリ上から消すと、
root [5] gROOT->Get("myhist") ④ ROOT の管理からも外れる
(TObject *) nullptr
```

- 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) { ❶ 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(); ❷ 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) ❸ 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()) ❹ 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めにした、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 bin 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

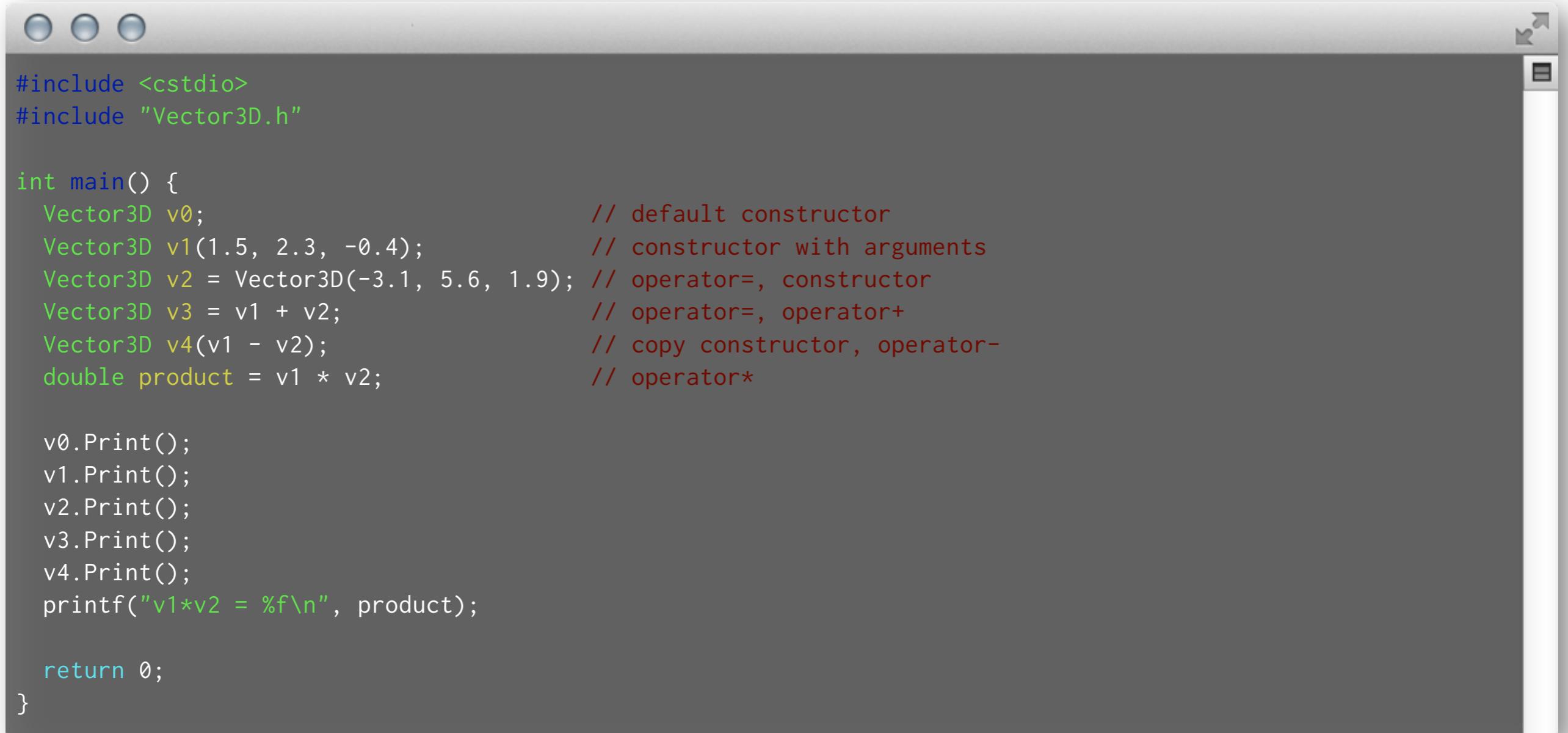
class Vector3D {
private:
    double fX;
    double fY;
    double fZ;

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 ②pipを使って numpy を入れる

$ python
>>> import numpy ③numpy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

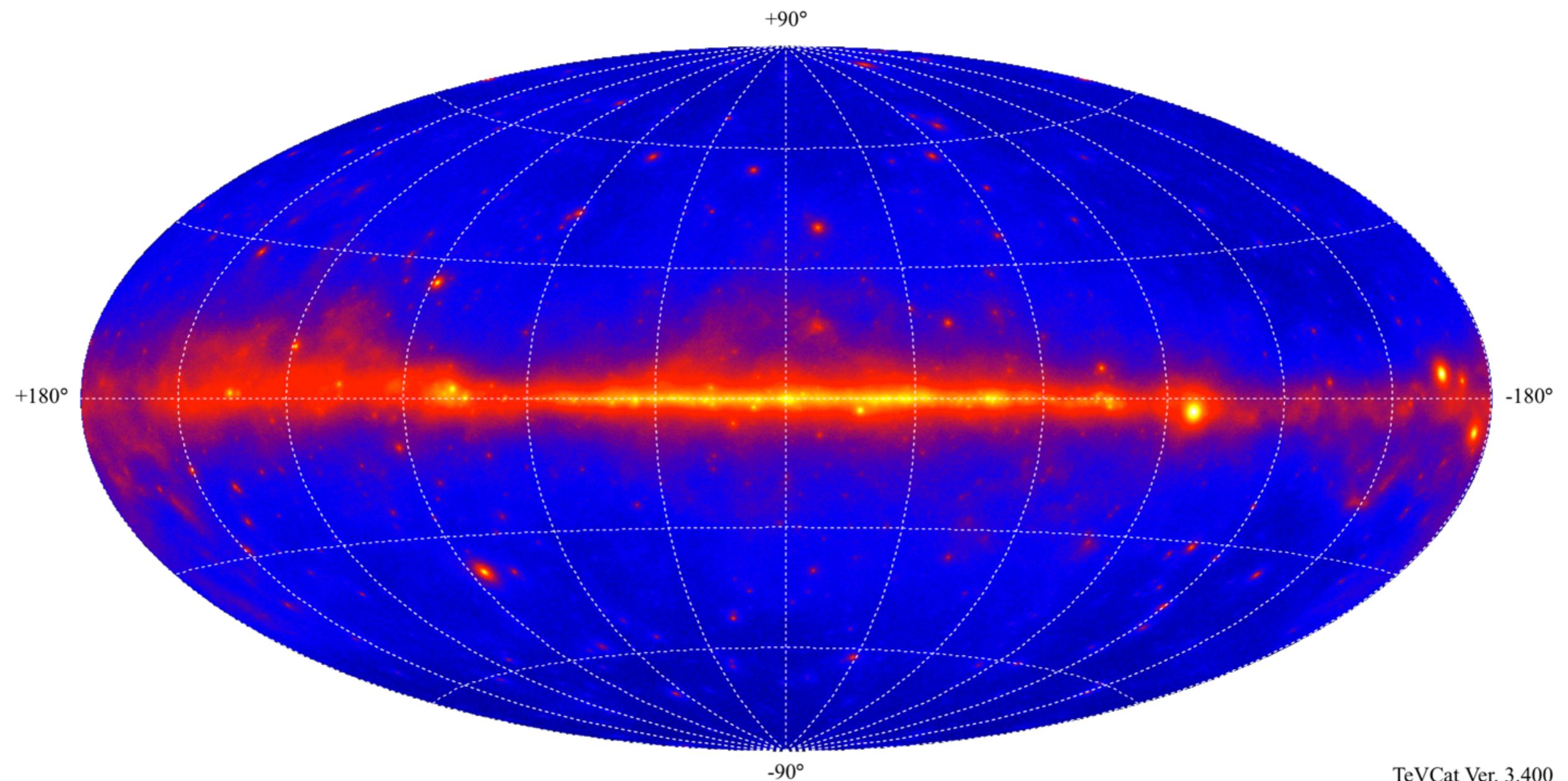
- TH1D や TGraph と違い、同じ概念を持つものが他のソフトウェアには（多分）存在しない
- Event の概念を持つ実験データには欠かせない
- 非常に大雑把に説明すると表計算ソフト（Excel など）のシートや FITS の table のようなもの

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合わせへの 1 つの答え
- 数字以外にも、class を保存することもできる





- 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]                                     ① TTree の含まれる ROOT ファイルを引数にする  
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 ③ “photons” という名前の TTree がいる  
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            ④ “ENERGY” という branch がいる  
*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      *  
*.....*
```

- 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

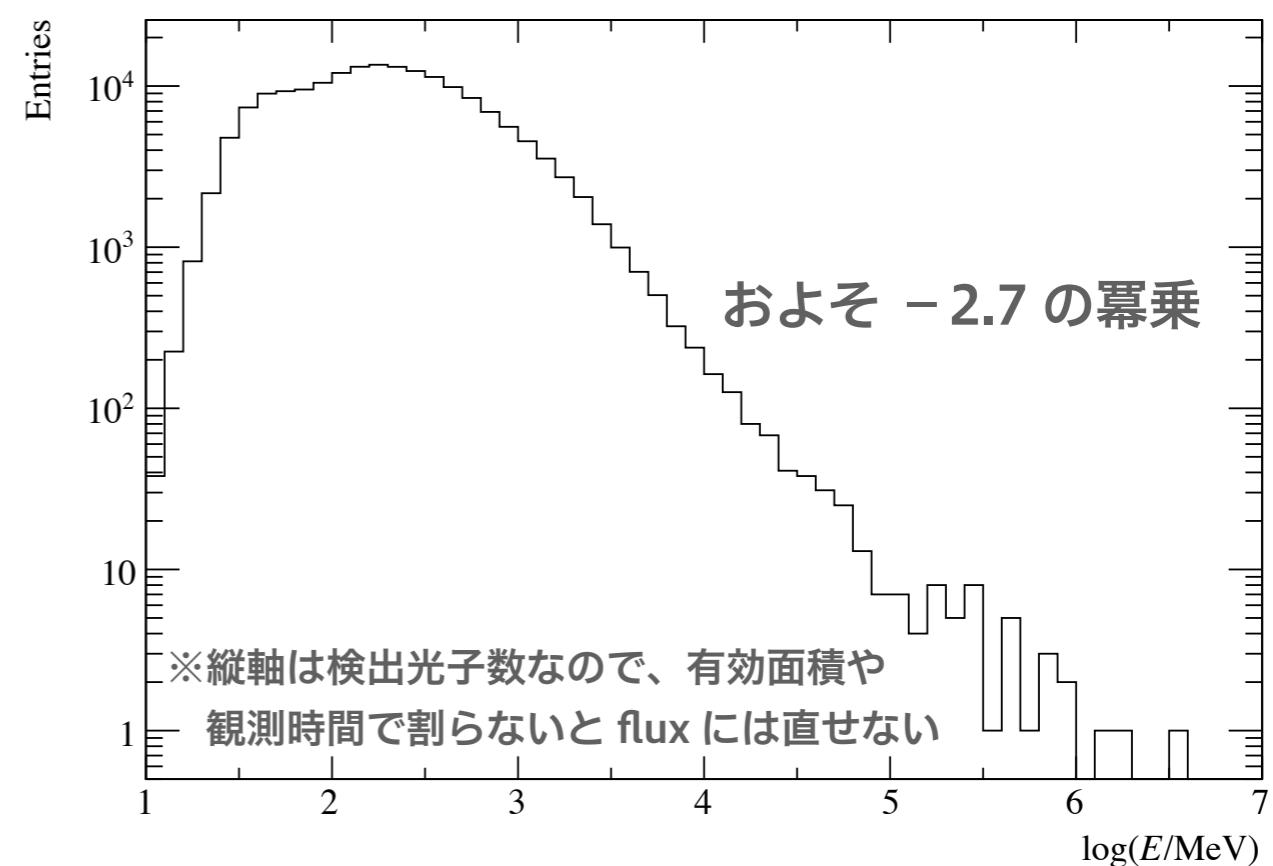
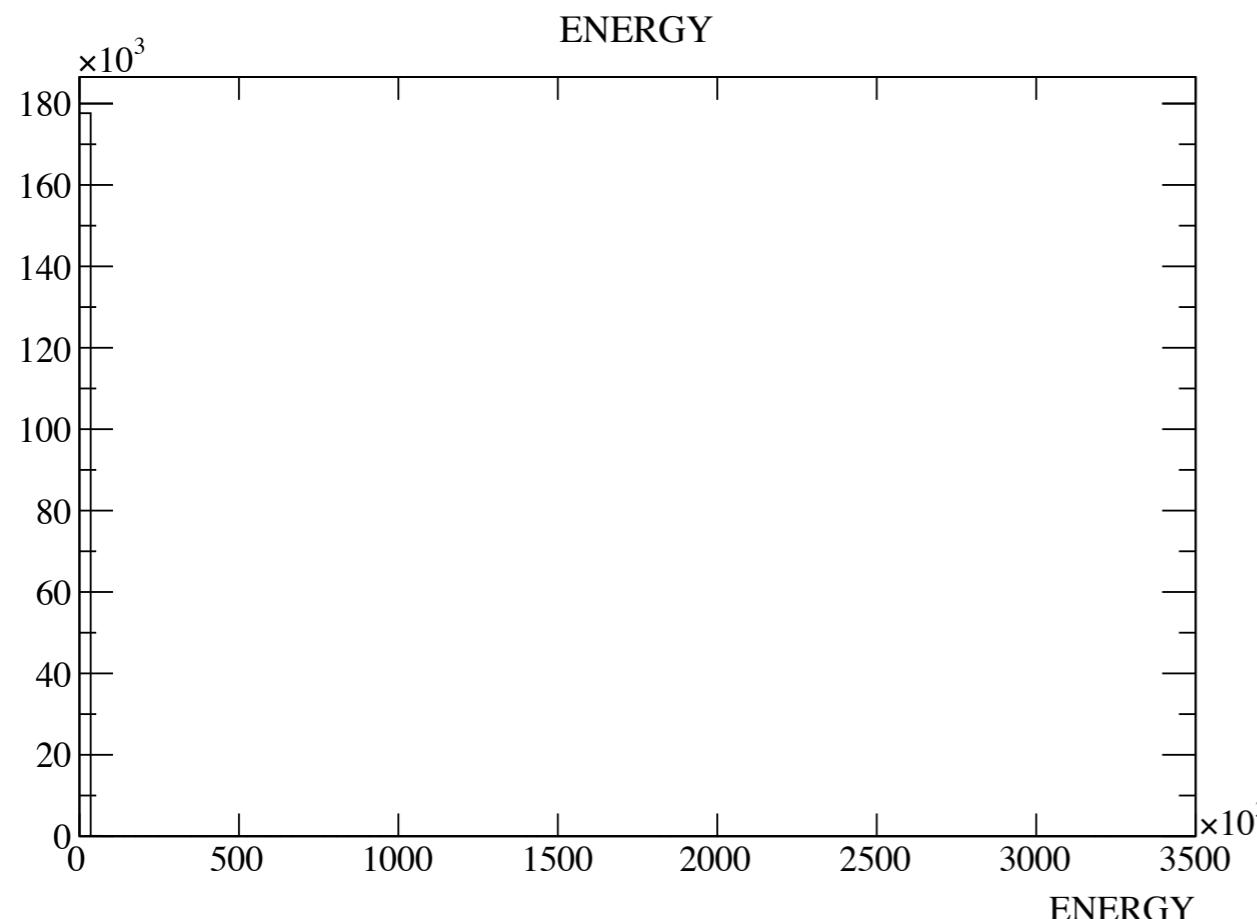
- 「イベント」ごとに、色々な情報が入っている
- 数百から数億イベントになってくると、TTree を使う事のありがたみが分かってくる
- 計算機は「単位が何か」まで面倒を見てくれない場合がほとんど

続き



① ROOT ファイルを見るためのブラウザが立ち上がる

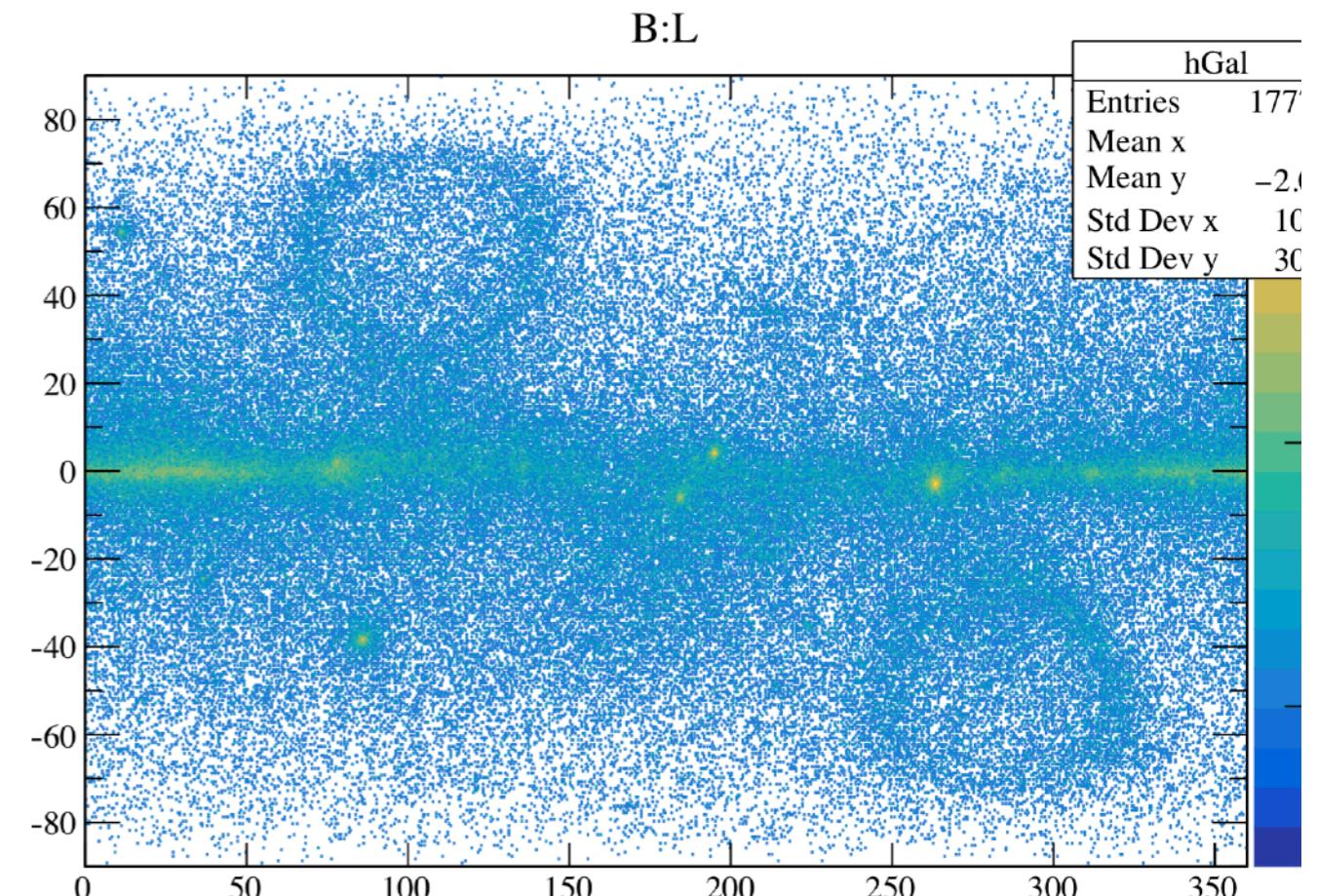
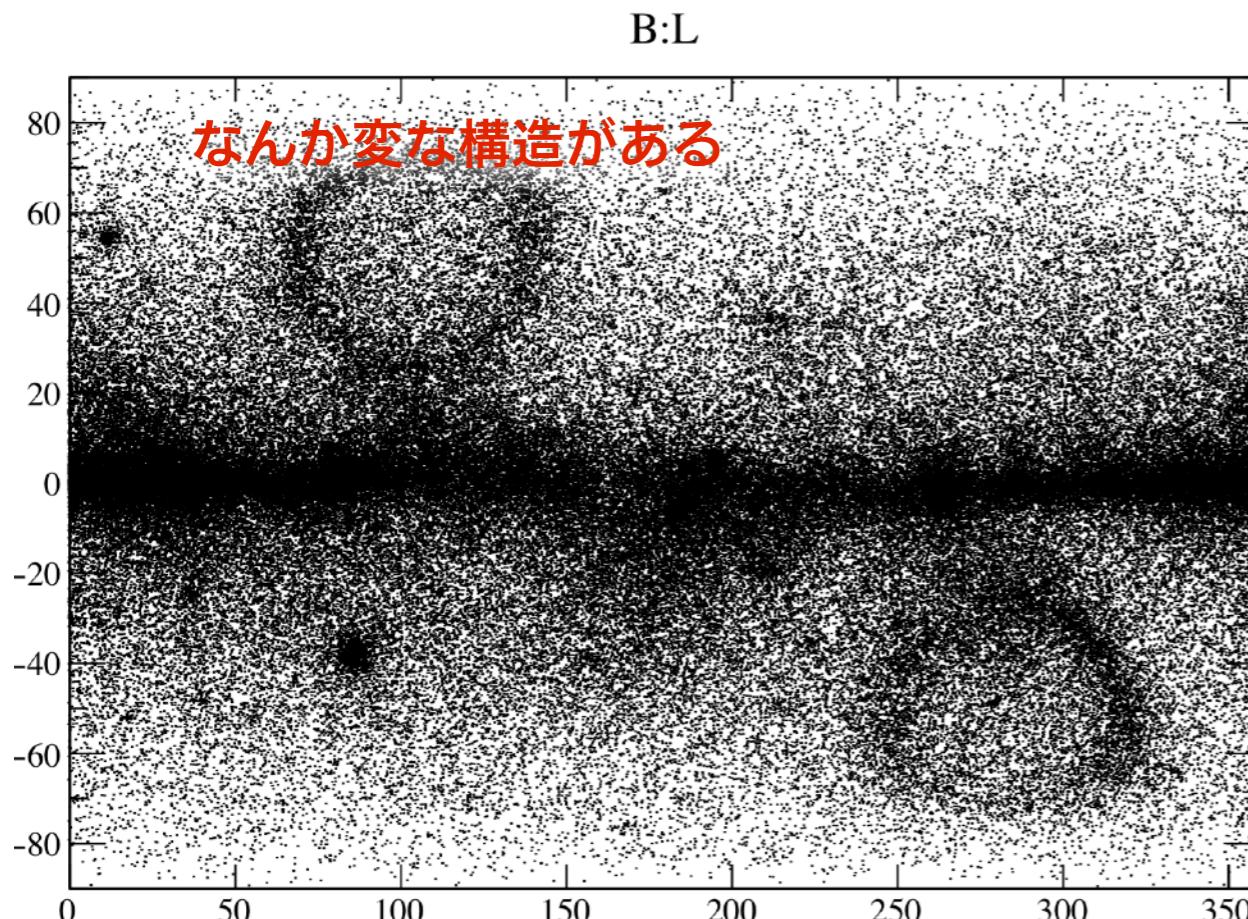
まずはガンマ線のエネルギー分布を見てみる



```
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、BIN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つておくと...
④そこにTTree::Drawの結果を詰めることができる
```

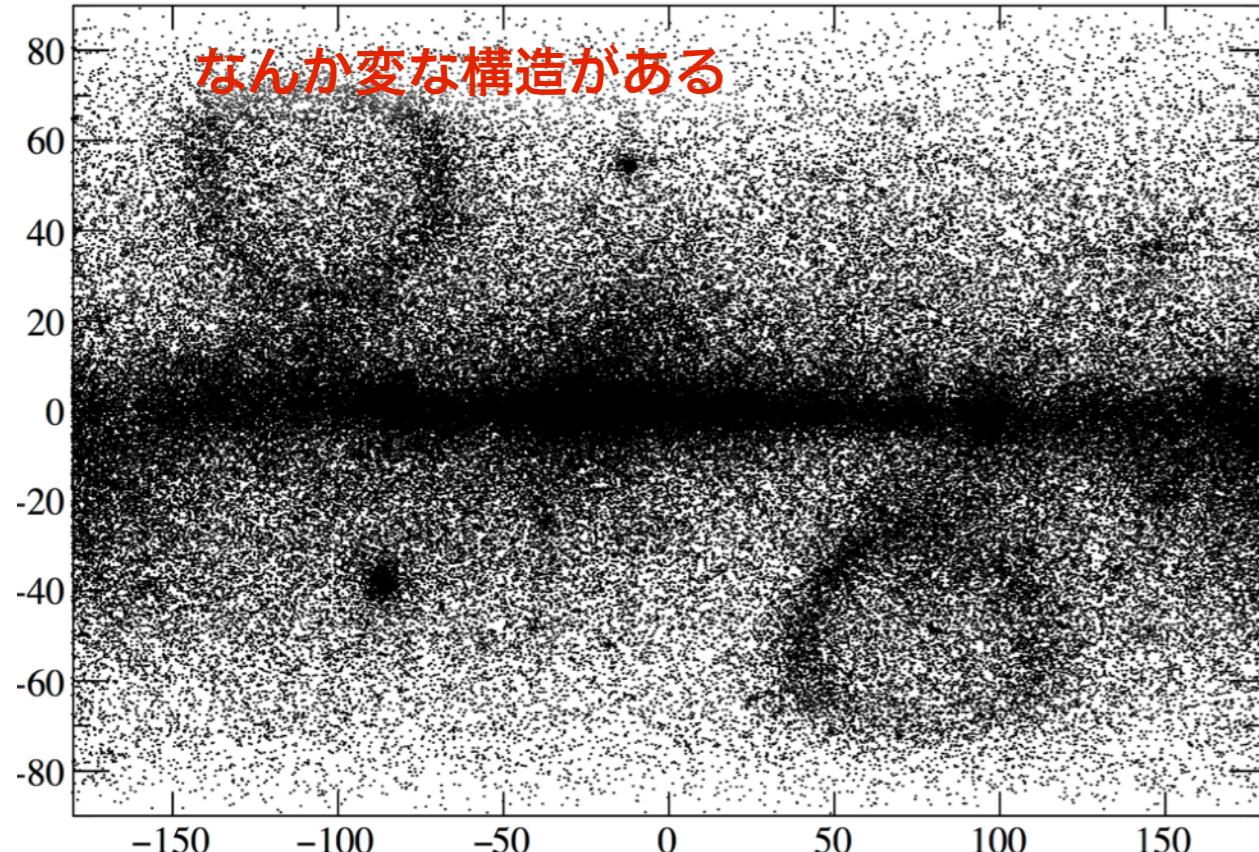
銀河座標でガンマ線の分布を見てみる



```
root [7] photons->Draw("B:L>>hGal(720, 0, 360, 360, -90, 90)")  
root [8] hGal  
          ① 2変数使う  
(TH2F *) 0x7fe63ed034c0 ② TH2F (floatの2次元) が自動で生成された  
root [9] photons->Draw("B:L>>hGal(720, 0, 360, 360, -90, 90)", "", "colz")  
root [10] gPad->SetLogz() ③ "colz"をつけて色をつける
```

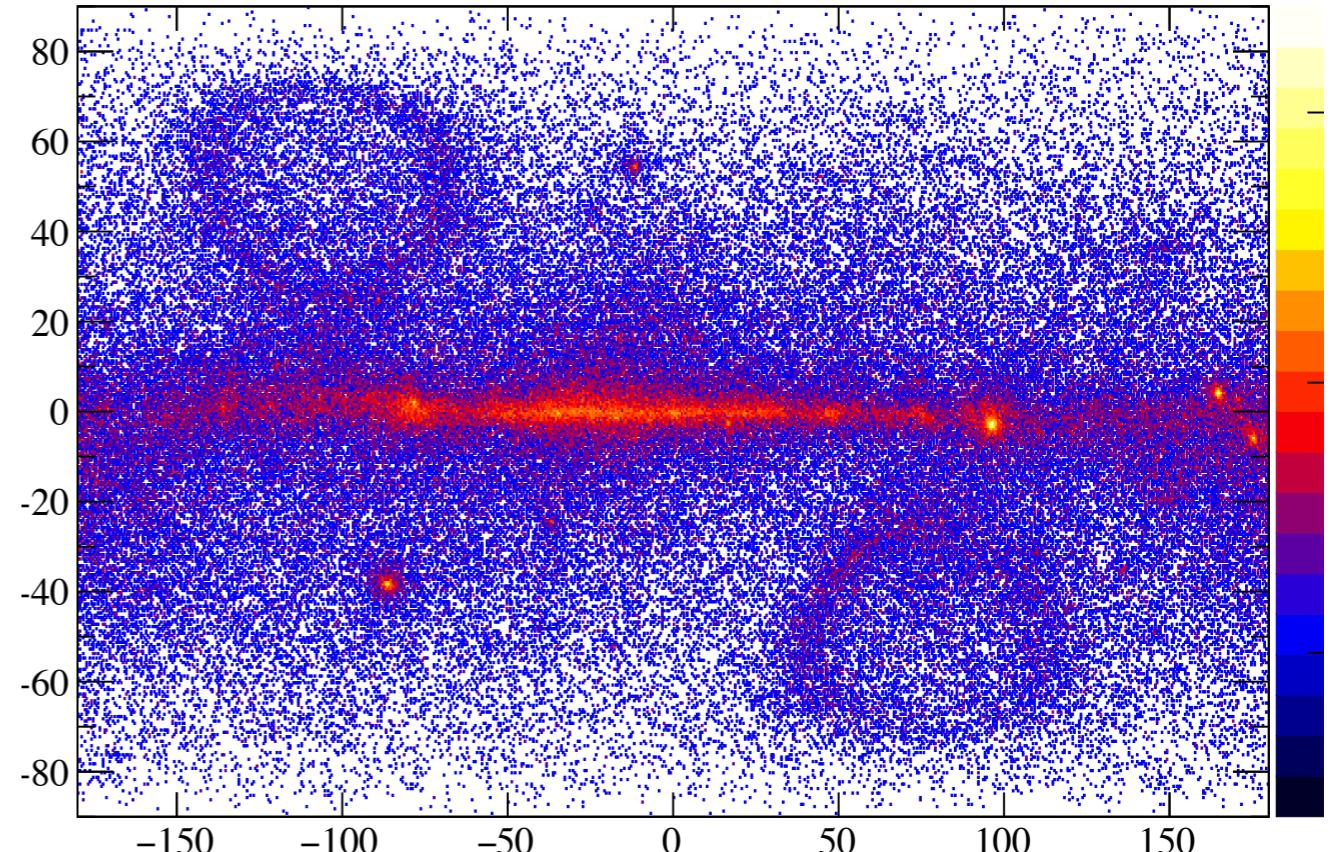
左右反転させて、銀河中心も中心へ

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)")
```

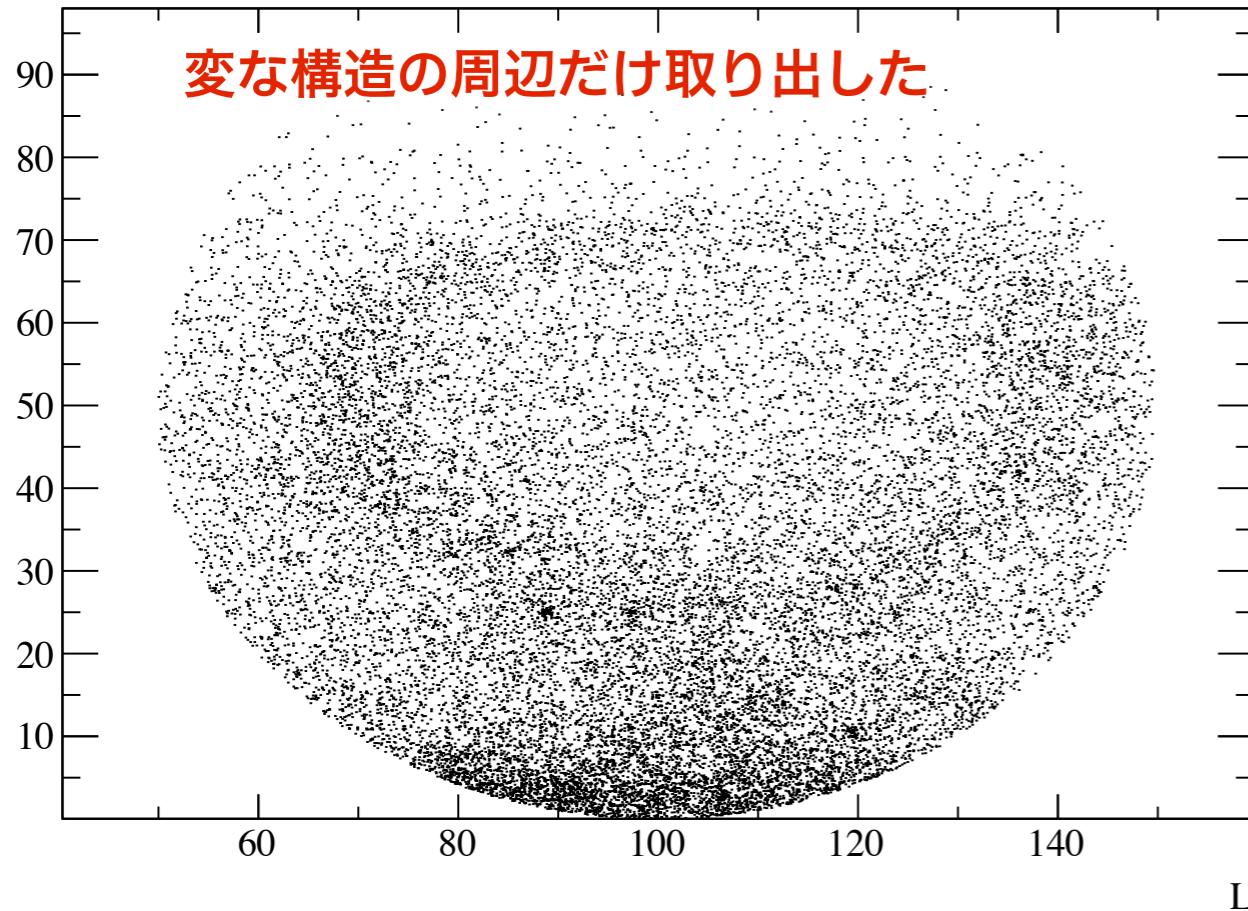
① 銀河中心を図の真ん中に持ってくる

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

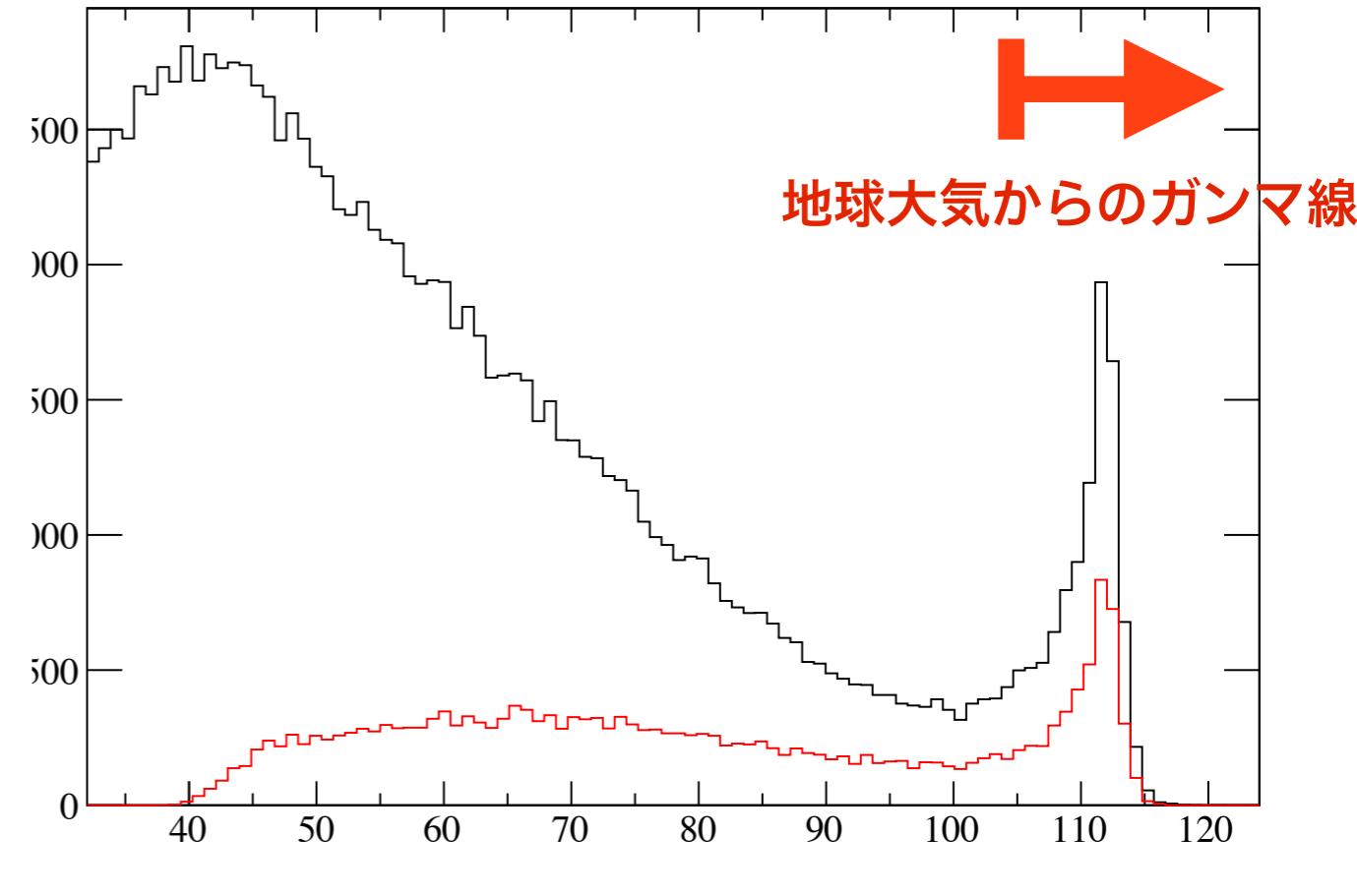
```
root [10] gPad->SetLogz()
```

変な構造の原因を探る

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



ZENITH_ANGLE $\{(L-100)^{**2} + (B-50)^{**2} < 50^{**2}\}$

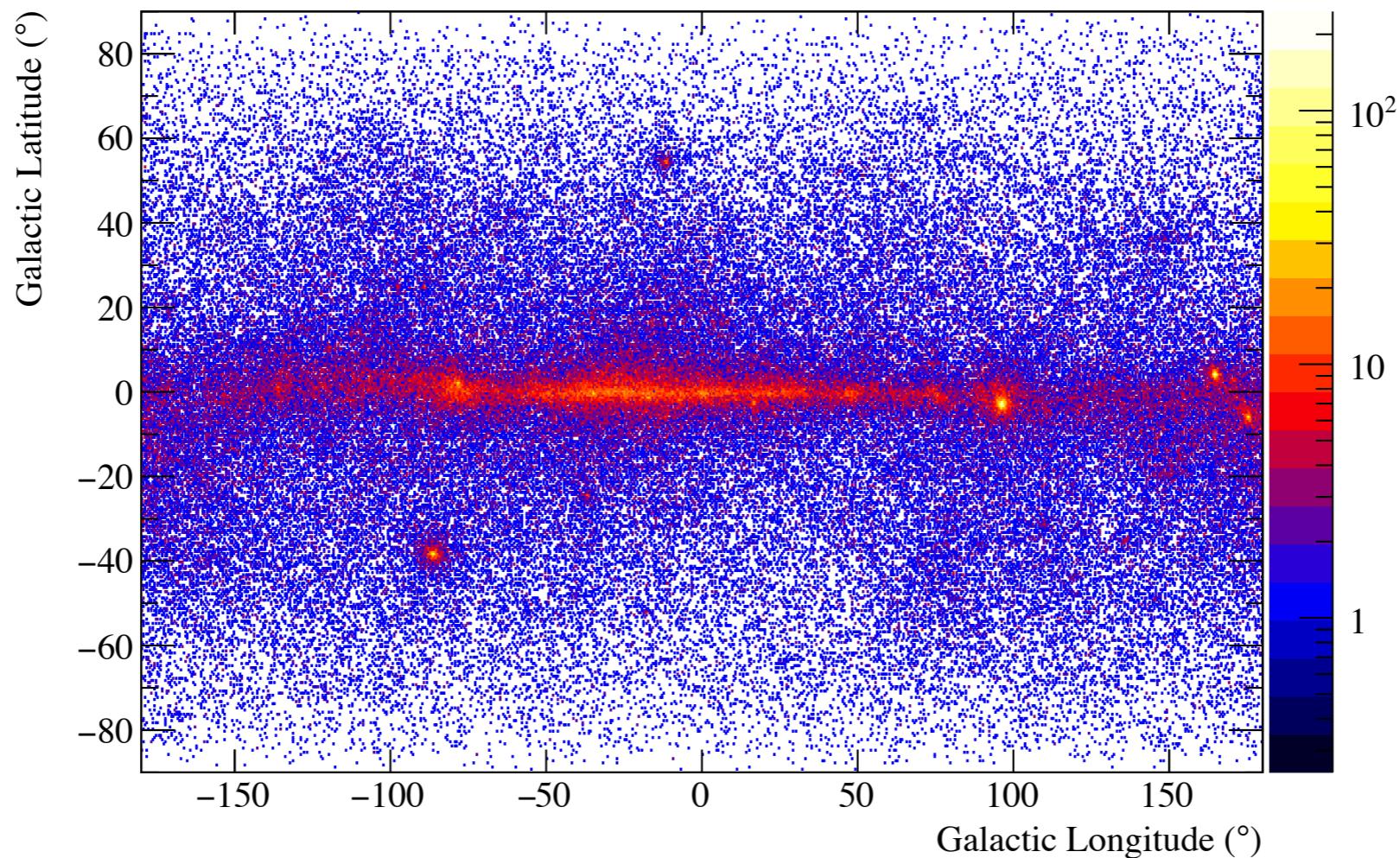


```
root [11] photons->Draw("B:L", "(L-100)**2 + (B-50)**2 < 50**2")
① 第二引数に条件 (cut) を指定する
② cut に当てはまったイベントの数が返り値

(Long64_t) 20676

root [28] photons->Draw("ZENITH_ANGLE>>z1") ③ 全ガンマ線の天頂角分布
root [29] photons->Draw("ZENITH_ANGLE>>z2", "(L-100)**2 + (B-50)**2 < 50**2",
"same")
root [30] z2->SetLineColor(2) ④ 変な構造周辺のガンマ線のみの天頂角分布
```

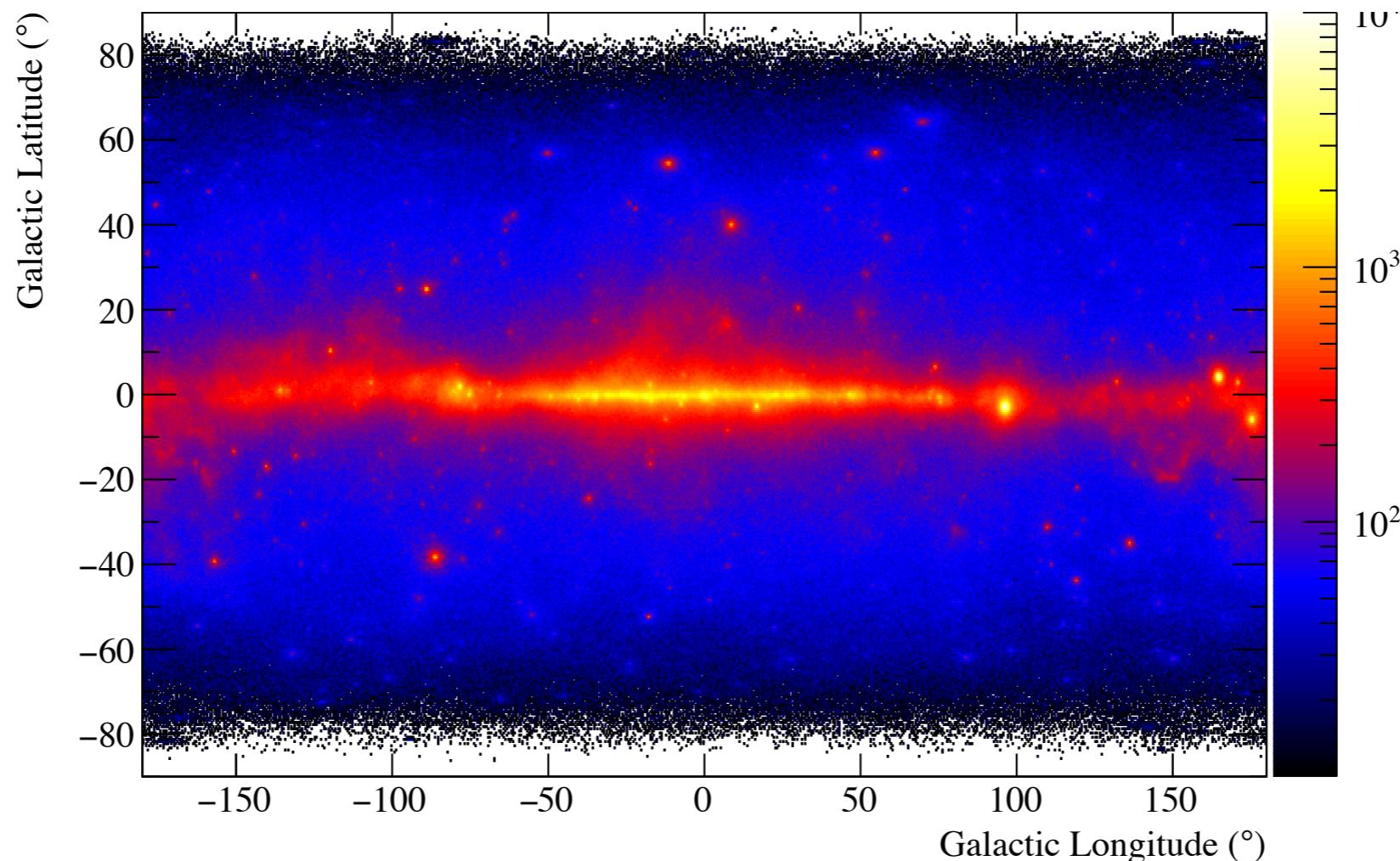
Cut をかけて銀河座標で再度



```
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");
    }
}
```

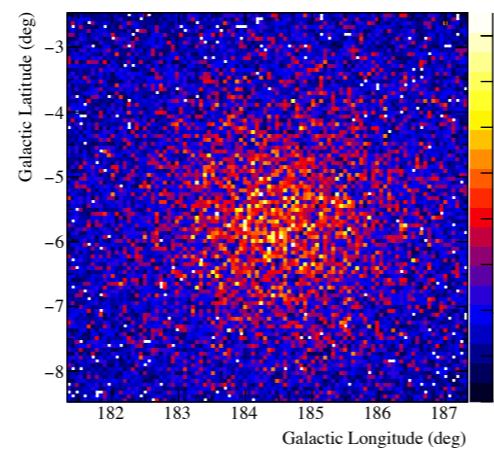
① TCut を使ってカットを事前に定義する

② TCut を第二引数に使う

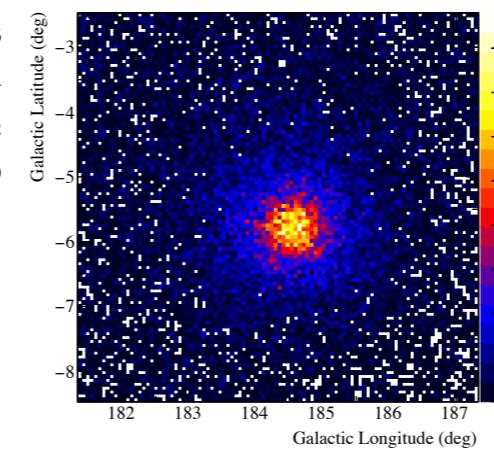
③ 論理和や論理積も使える

もう少し cut の練習

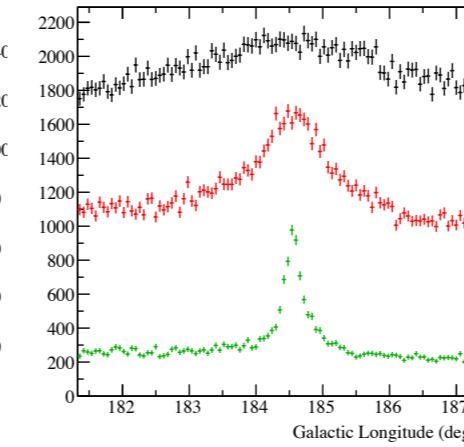
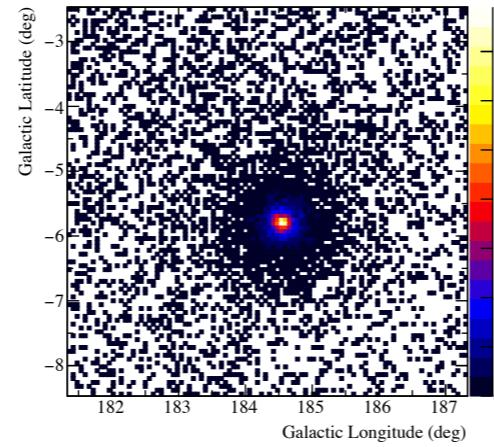
全エネルギー



200 MeV 以上



1000 MeV 以上



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



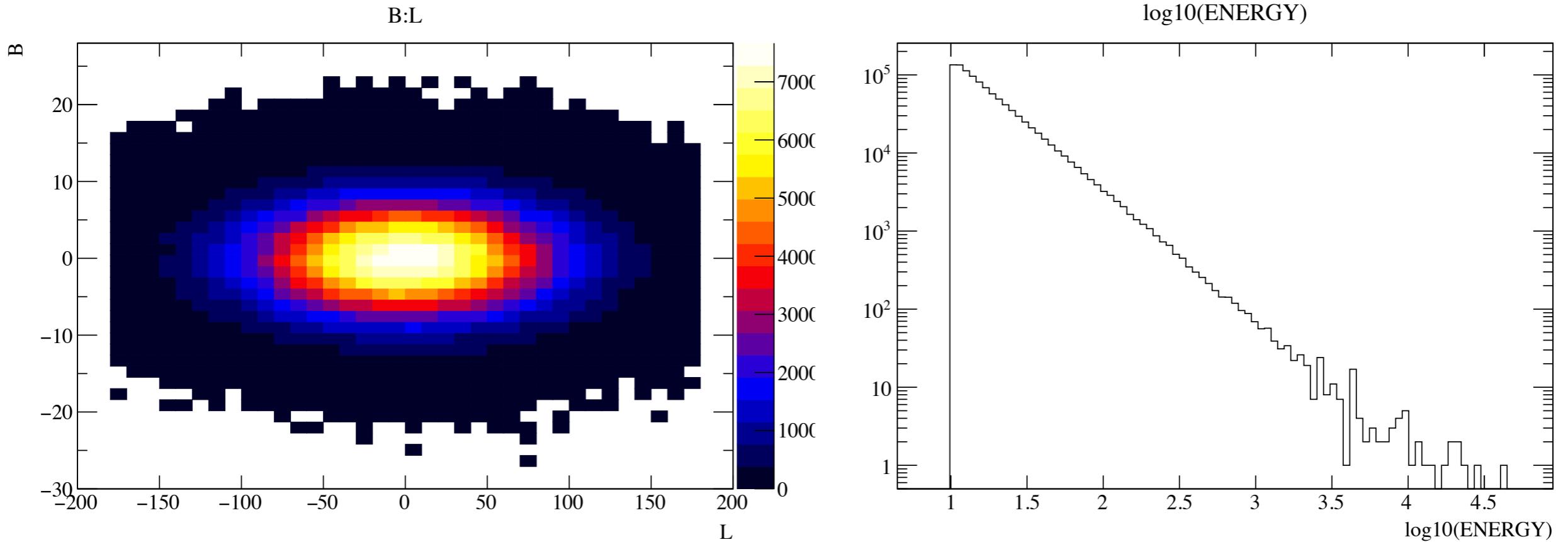
TTree の作り方

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
 - ▶ やれることは非常に限られる
 - ▶ 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") ① TNtuple 作成。第三引数は float の変数名一覧。
root [1] TF1 f1("f1", "x**(-2.7)", 10, 1000000) ② -2.7 乗の冪に従う乱数発生用の一変数関数
root [2] while(nt.GetEntries() < 1000000){
root (cont'd, cancel with .@) [3] float e = f1.GetRandom(); ③ 詰めたい変数値を
root (cont'd, cancel with .@) [4] float l = gRandom->Gaus(0, 60); イベントごとに代入し
root (cont'd, cancel with .@) [5] float b = gRandom->Gaus(0, 5);
root (cont'd, cancel with .@) [6] if(abs(l) <= 180 && abs(b) <= 90) nt.Fill(e, l, b);
root (cont'd, cancel with .@) [7]}
root [8] nt.Draw("B:L", "", "colz")
root [9] nt.Draw("log10(ENERGY)")
root [10] gPad->SetLogy(1) 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 -0 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
```

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

```
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
*.....
```

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();
}
```

- ❶ LAT データで一部のみを抜き出したスクリプト
- ❷ 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
- ❸ 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
- ❹ 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
- ❺ 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
- ❻ 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	O	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ぬ

Python の場合 (やり方はいくつあります)

```
$ 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::SetBranchAddress 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

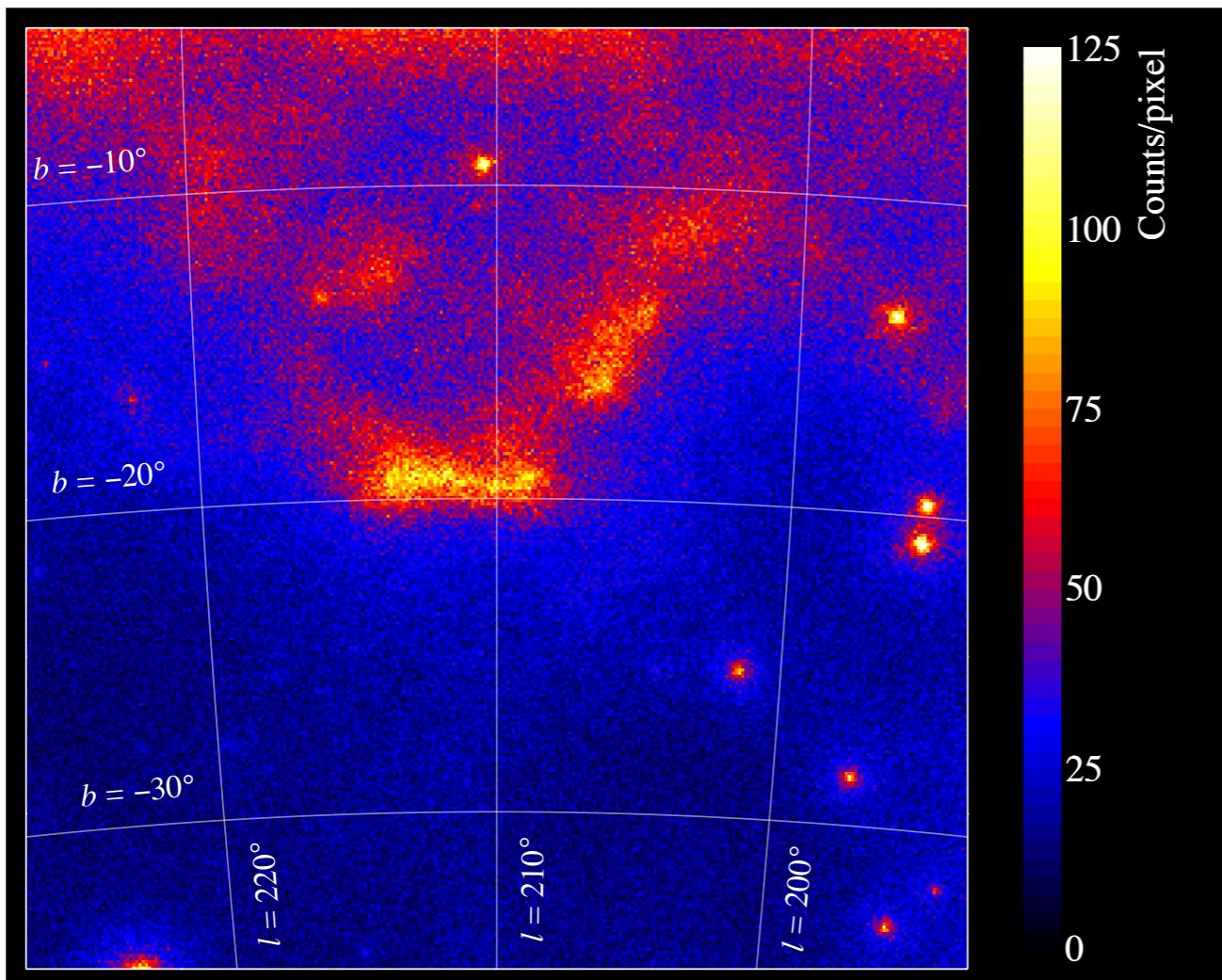
- ⑤ ROOT で class を追加するときのおまじない

- 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

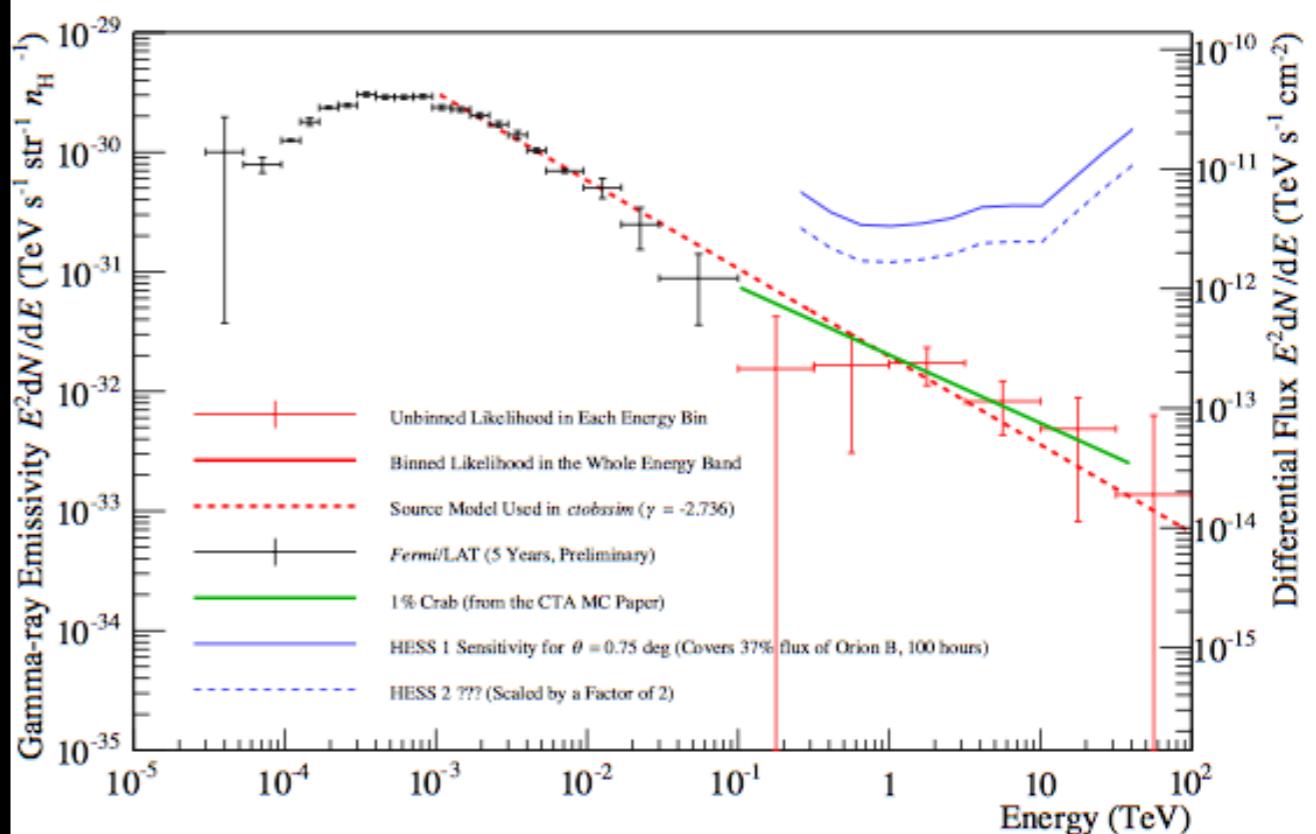
雑多な話

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

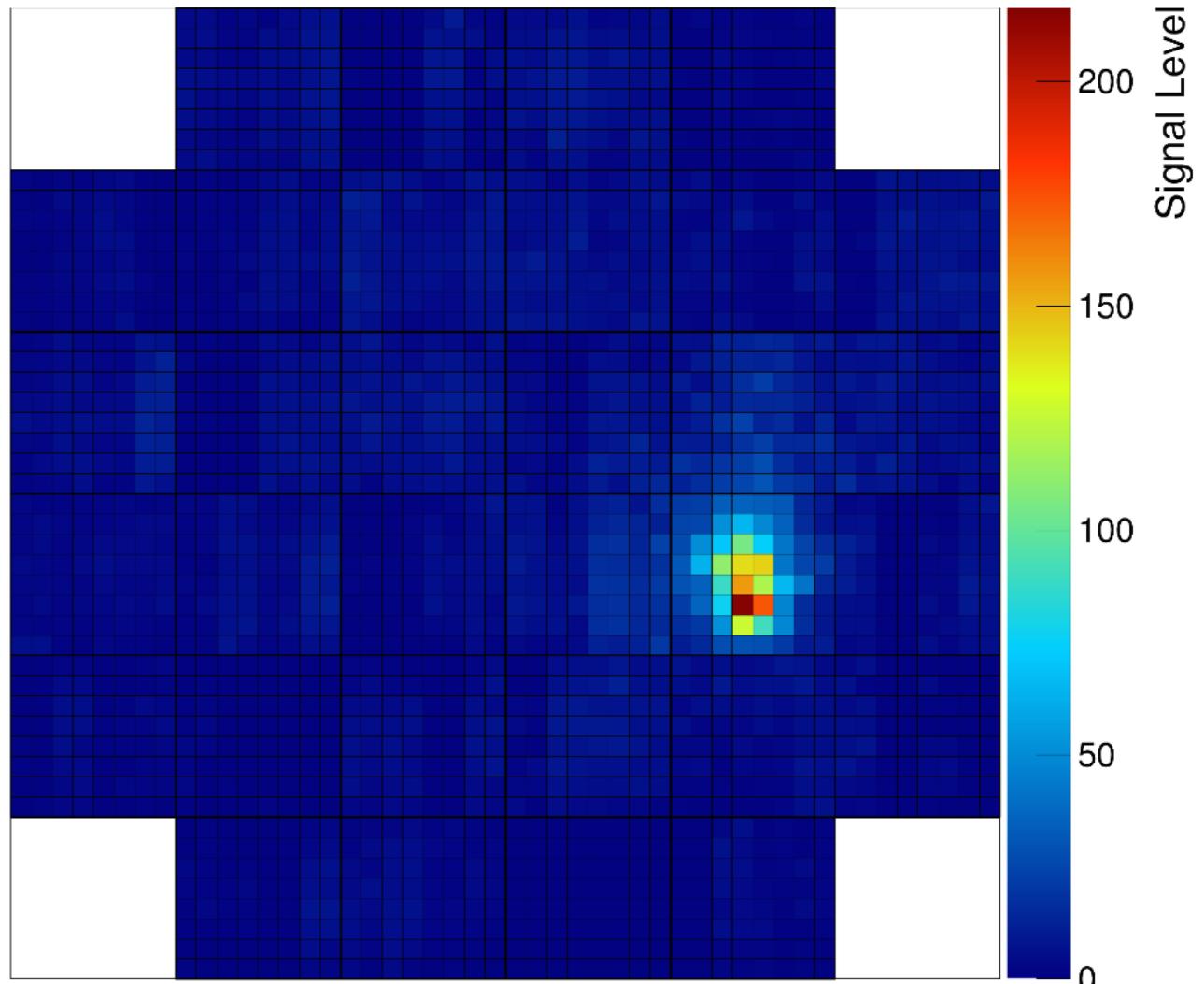
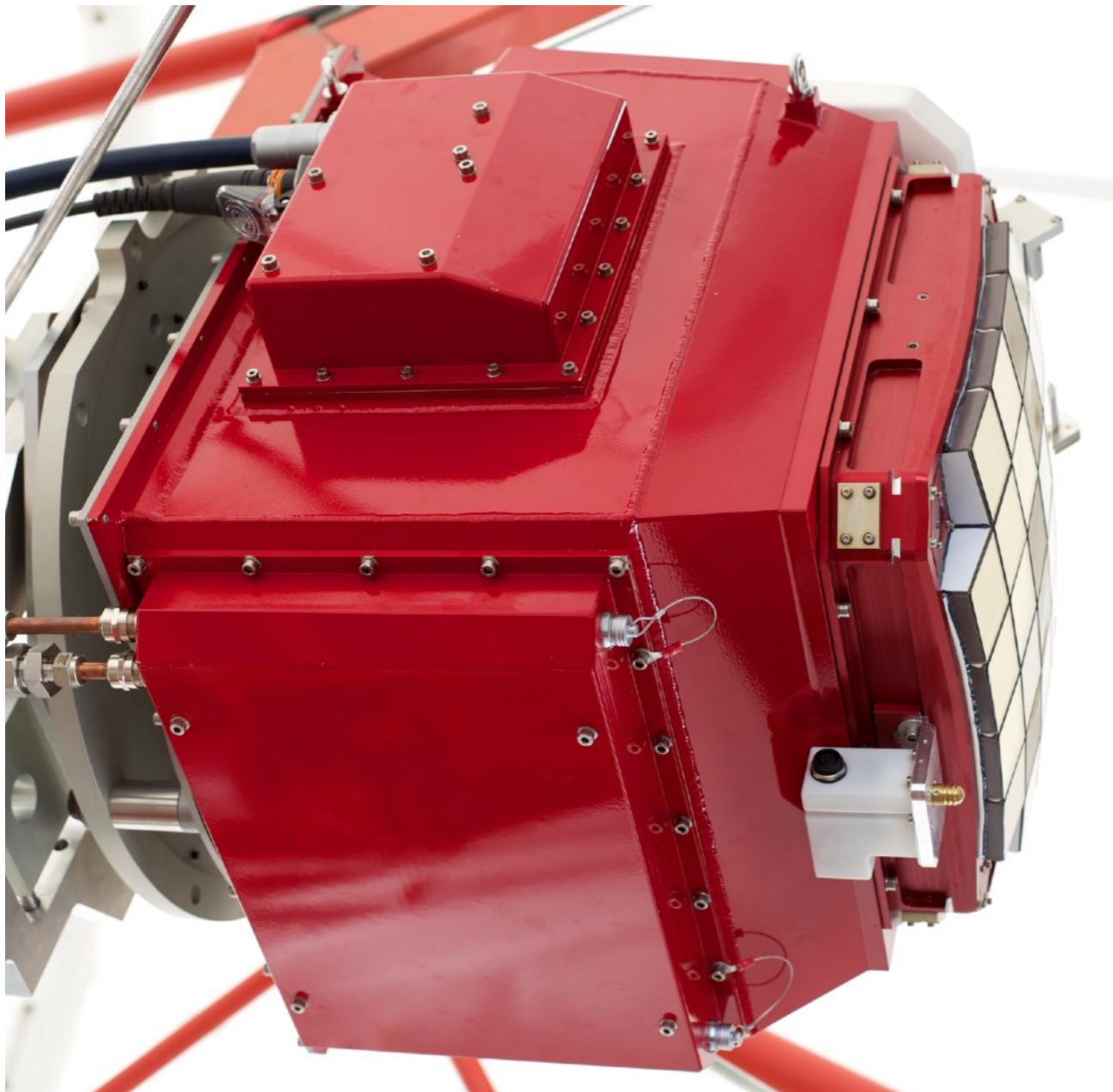


CTA のシミュレーションの例



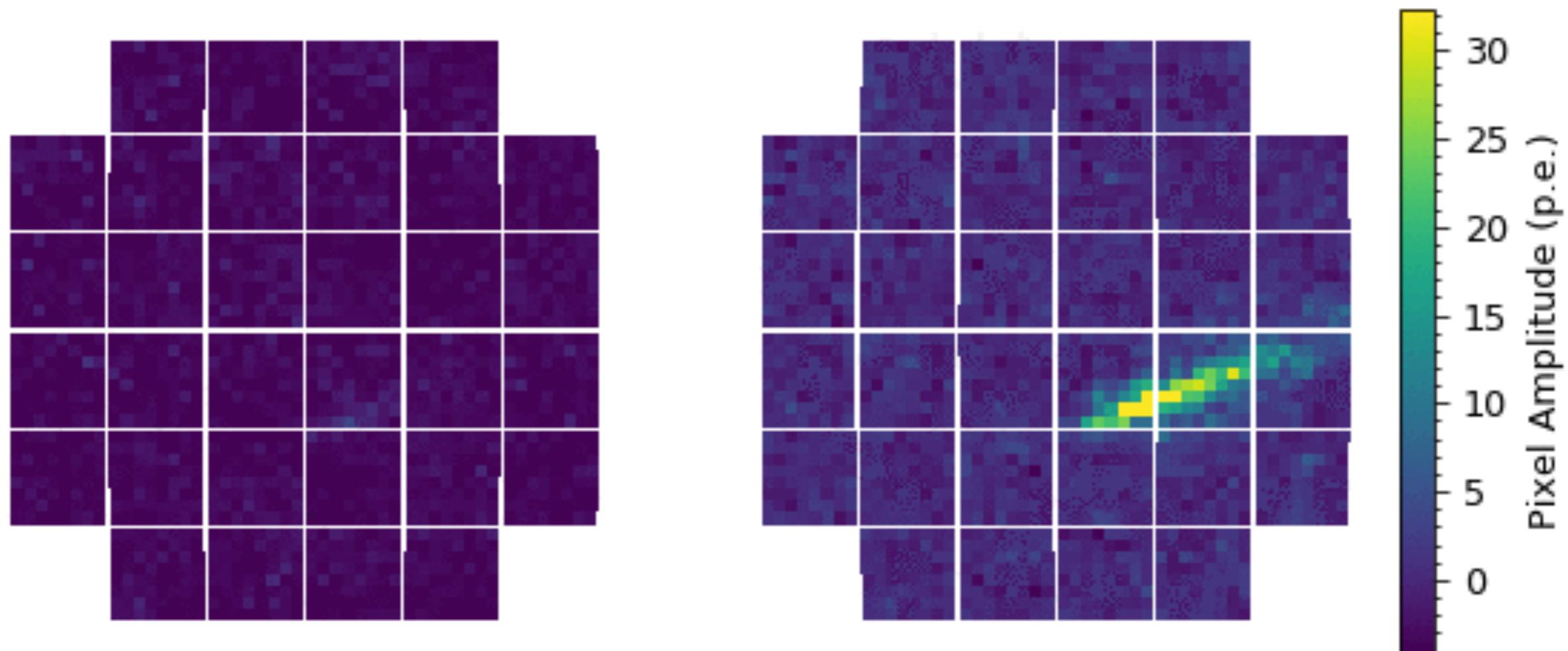
- ガンマ線観測のデータ解析とシミュレーション（の結果の表示）
- 計算自体は Fermi や CTA で ROOT に依存しないソフトがやってくれる
- 出てきたガンマ線スペクトルのフィット、カウントマップの表示など

どんな風に ROOT を普段使っているのか (2)



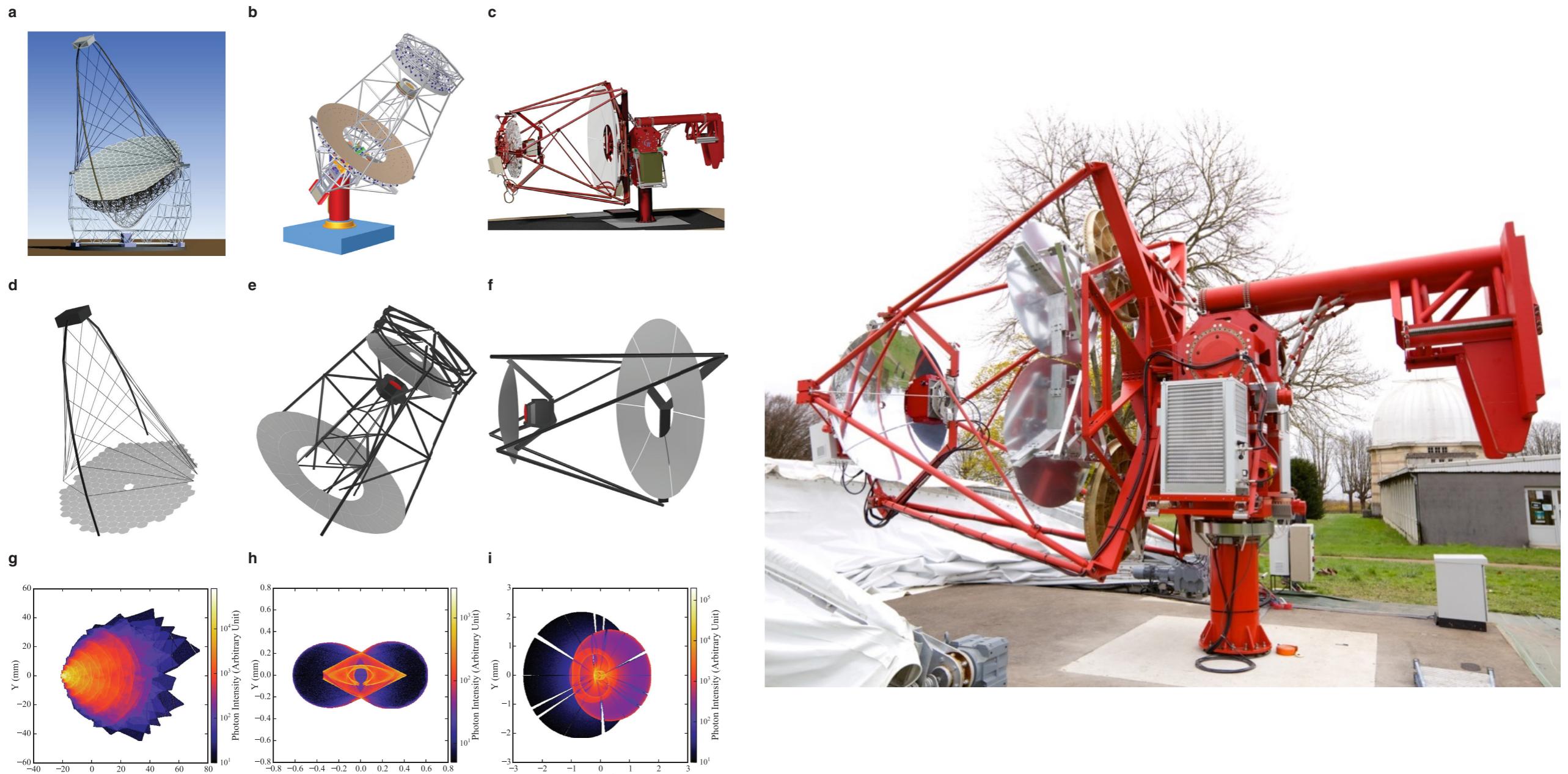
- CTA の望遠鏡カメラ試作機で取得したデータの解析
- エレキの性能試験
- DAQ 部分には ROOT は使っていない
- 最近は Python と matplotlib を（ポスドクや学生が）使っている。ROOT は下火。

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

ROBAST

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

The screenshot shows the ROBAST GitHub page. At the top, there's a navigation bar with links to Home, Download, Support, Documentation, and Publications. Below this, a section titled "What is ROBAST?" contains a brief description of the library as a non-sequential ray-tracing simulator for optical simulations of gamma-ray and cosmic-ray telescopes. It mentions its development for the Ashra experiment and its release as an open-source project. A small image of the telescope's internal optical system is shown, along with a caption: "Fig 1. ROBAST 3D model of the Ashra optical system (modified Baker-Nunn optical system)". Further down, there's a section titled "Complex Telescope Geometry" with a description of how ROBAST uses the ROOT geometry library to simulate complex telescope designs like the Cherenkov Telescope Array. A small image of a telescope mast with segmented mirrors is also present.



- 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>

The screenshot shows the GitHub organization page for ROBAST. At the top, there's a banner for the ROOT-Based Simulator for Ray Tracing (ROBAST). Below the banner, it says "ROBAST is a non-sequential ray-tracing simulation library developed for optical simulations of gamma-ray and cosmic-ray telescopes." It lists one repository, "robast.github.io", which is a project web page updated on May 9. Below that is another section for "ROBAST" itself, which is described as a ROOT-based simulator for ray tracing. It has 3 stars and was updated on Dec 21, 2015. At the bottom, there are links to GitHub's Terms, Privacy, Security, Contact, Help, Status, API, Training, Shop, Blog, and About pages.

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

The screenshot shows the GitHub repository page for ROBAST. The repository is described as a non-sequential ray-tracing simulation library developed for wide use in optical simulations of gamma-ray and cosmic-ray telescopes. It is written in C++ and fully utilizes the geometry library of the ROOT analysis framework. The repository has 240 commits, 7 branches, 11 releases, and 2 contributors. A list of recent commits is shown, all made by akira-okumura on December 21, 2015. The commits include fixes for critical bugs in AGeoAsphericDisk and additions to header files, misc files, and tutorials. The README.md file is also visible at the bottom.

- 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

自分は関係していませんが、よその宣伝

The screenshot shows a Confluence page titled "PPCC-SS-2019". The page content is as follows:

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ひありません。

そういう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)				
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