



Ioffe Institute of Russian Academy of Science

FAINA

Numerical code for modeling electromagnetic radiation from astrophysical sources

User's guide

Saint-Petersburg — 2023

Contents

Introduction	3
Installation	3
Windows	3
Unix	3
Running simple problem	3
1 Evaluation the radiation of the sources	6
1.1 Particle distributions	6
1.1.1 Photon distributions	7
1.1.2 Распределения массивных частиц	10
1.1.3 Считывание распределений из файла	12
1.2 Источники излучения	18
1.2.1 Источники излучения, не зависящие от времени	19
1.2.2 Источники излучения, меняющиеся со временем	27
1.3 Вычисление излучения	28
1.3.1 Синхротронное излучение	30
1.3.2 Обратное комптоновское рассеяние	31
1.3.3 Распад пионов	35
1.3.4 Тормозное излучение	37
2 Оптимизация параметров	39
2.1 Вычислители целевой функции	39
2.2 Оптимизаторы целевой функции	41
3 Формулы расчета излучения	47
3.1 Преобразование функции распределения фотонов	47
3.2 Комптоновское рассеяние	48
3.3 Синхротронное излучение	50
References	50

Introduction

FAINA - is a numerical code for modeling different types of electromagnetic radiation of astrophysical source. It is written in C++ and supports parallel computations using openmp method. FAINA allows to model observable fluxes from sources with different parameters and geometries via different emission mechanisms, and also to optimize source parameters to fit observational data.

Installation

Current version of the code is available on github <https://github.com/VadimRomansky/Faina>. FAINA is distributed freely under the MIT public license. Download the archive with code and extract it into preferred root directory.

Windows

With Windows OS it is recommended to use Microsoft Visual Studio and open solution Faina.sin with it. Operability was examined for Windows 10 and Visual Studio 2022 version.

Unix

There are two possible ways to run FAINA on Unix. We recommend to use IDE QtCreator and open with it file Faina.pro located in the root directory.

Other way is to use FAINA from terminal. To compile and run it you can use following commands

```
$ g++ -o faina *.cpp
$ ./faina
```

Operability was examined for Ubuntu 22.04.

Running simple problem

Let see a simple example of solving radiation problem with faina. You can find in the function evaluateSimpleSynchrotron in the file /Src/examples.cpp. Synchrotron radiation from homogenous source with the shape of cylinder with axis along line of sight and with powerlaw electron distribution is evaluated in this example. But it demonstrates a general approach to evaluation of radiation with FAINA code.

Let define values of magnetic field and electron number density in the source (code uses CGS units).

```
double B = 1.0;
double electronConcentration = 1.0;
```

Then you need to create distribution of emitting electrons. There are a different type of particle distribution implemented in the code, let use isotropic powerlaw distribution for this example. You should call the constructor of MassiveParticlePowerLawDistribution with following parameters - mass of emitting particles (electrons in this case), powerlaw index of distribution, which is defined as positive number p in $F(E) \propto 1/E^p$, starting energy of powerlaw distribution, and electrons number density.

```
MassiveParticleDistribution* distribution =
new MassiveParticlePowerLawDistribution(
massElectron , 3.0 , me_c2, electronConcentration );
```

After that you should create a radiation source, for example it would be homogenous flat disk with axis along line of sight. You should call the constructor of SimpleFlatSource with following parameters: electrons distribution, magnetic field, sinus of it's inclination angle to the line of sight, radous of cylinder, it's hight and distance to the observer.

```
RadiationSource* source = new SimpleFlatSource(
distribution , B, 1.0 , parsec , parsec , 1000 * parsec );
```

And the last thing you need is an radiation evaluator. They are different for every specific type of radiation. Here we create a SybchrotronEvaluator with following parameters: number of grid points for integration electron distribution function over energy, lower and upper limits of electron energy that will be taken into account and boolean parameter determining include synchrotron self absorption or not.

```
RadiationEvaluator* evaluator = new
SynchrotronEvaluator(1000 , me_c2, 1000 * me_c2, true );
```

Synchrotron approximation is valid only for frequencies of radiation much greater than cyclotron frequency, so let evaluate it

```
double cyclOmega =
electron_charge * B / (massElectron * speed_of_light );
```

Now you can evaluate spectrum of synchrotron radiation. Radiation evaluator has a method writeFluxFromSourceToFile which allows to calculate flux energy density and write it into the file in units energy vs power per energy per area, or erg vs $\text{sm}^{-2}\text{s}^{-1}$. This method takes following input parametes: output file name which will be created or rewritten, lower and upper limits of energy range and number of grid points, which will be distributed logarithmically in the range.

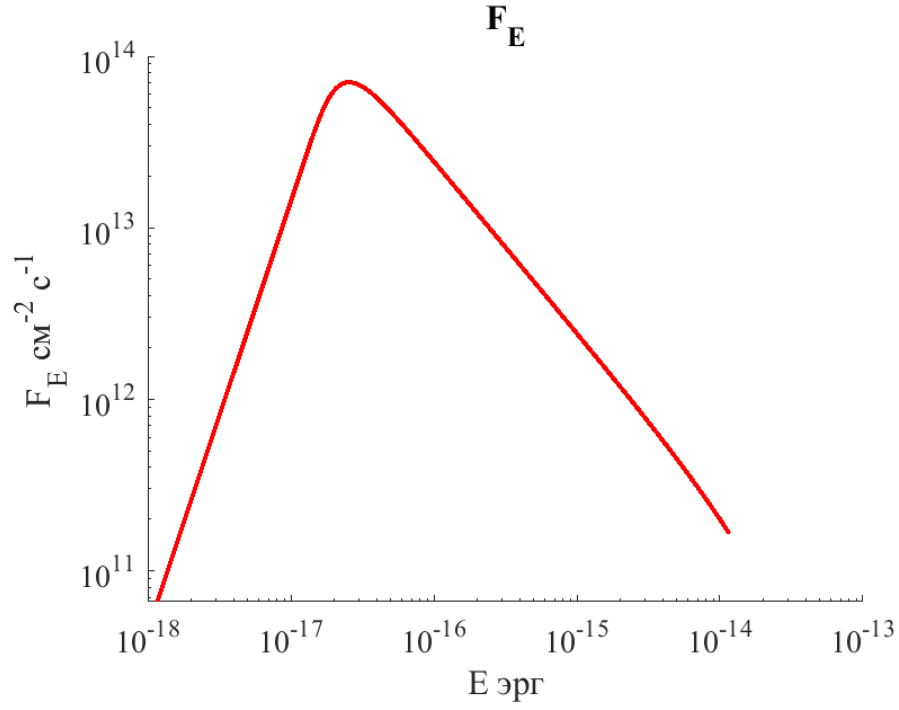


Figure 1: Synchrotron radiation flux energy density from test source

If you need other units you should use method `evaluateFluxFromSource` which provides a flux energy density at given energy and rewrite output.

```
evaluator->writeFluxFromSourceToFile("out.dat",source ,
10*hplank*cyclOmega , 1E5*hplank*cyclOmega , 1000);
```

Evaluated spectrum of flux energy density from this source is shown in [1](#). Examples of plotting scripts you can find in Figure directory `pyFAINA`.

Chapter 1

Evaluation the radiation of the sources

FAINA allows to evaluate electromagnetic radiation from sources with various type of particle distributions and different parameters such as magnetic fields, number density and other. In current version of the code following types of radiation are implemented: synchrotron radiation, inverse Compton scattering, gamma-ray emission due to pion decay in free-free proton interaction and also bremsstrahlung.

1.1 Particle distributions

Crucial parameter for evaluation of any type of radiation is a distribution function of emitting particles. In the FAINA code abstract class ParticleDistribution and derived classes are used for representation of distributions. Public methods of class ParticleDistribution are listed in Table 1.1:

Table 1.1: Public methods of ParticleDistribution class

ParticleDistribution	abstract class for particle distributions
double distribution(const double& energy, const double& mu, const double& phi)	returns probability density function in polar coordinates with given energy, cosinus of polar angle and azimuthal angle, normalized to the particles number density
virtual double distributionNormalized(const double& energy, const double& mu, const double& phi)	virtual method, returns probability density function in polar coordinates with given energy, cosinus of polar angle and azimuthal angle, normalized to unity
virtual double getMeanEnergy()	virtual method, returns mean energy of particles in distribution
double getConcentration()	returns particles number density
void resetConcentration(const double& concentration)	changes number density to the given value

For creating a distribution object you need some inherited class. Inheritance tree of ParticleDistribution splits into two big branches - PhotonDistribution for distribution of photons, and MassiveParticleDistribution - for massive particles. Scheme of class hierarchy is shown in Figure 1.1.

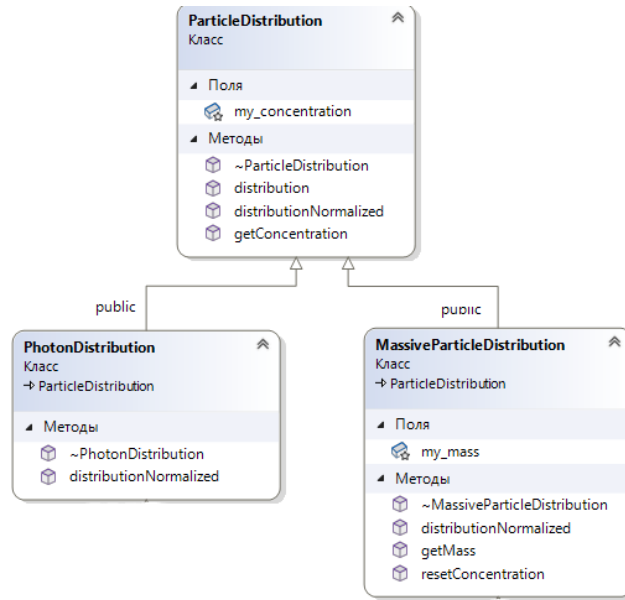


Figure 1.1: Two branches of inheritance tree of ParticleDistribution

It is important to note, that photons distributions are not used to represent results of evaluation of electromagnetic radiation. They are necessary only as input parameter for evaluation of inverse Compton scattering. Class PhotonDistribution is only an interface and has not its own specific methods. Class MassiveParticleDistribution is also abstract, but his methods are listed in Table 1.2

Table 1.2: Public methos of MassiveParticleDistribution class

MassiveParticleDistribution	abstract class for massive particles distribution
virtual double minEnergy()	virtual method, returns the lowest possible energy of particle in this distribution
virtual double maxEnergy()	virtual method, returns the upper limit of energy of particle in this distribution. NOTE that if upper limit of energy is infinite, this method returns negative number
double getMass()	returns mass of single particle

1.1.1 Photon distributions

Abstract class PhotonDistribution has following derived class: abstract PhotonIsotropicDistribution, which represented isotopic distributions and some non-abstract classes: PhotonPlankDirectedDistribution, which represent photons with Plank distribution with respect to energy, but collimated in some solid angle, and CompoundPhotonDistribution, which is usefull for sum of several arbitrary photon distributions.

Class PhotonIsotropicDistribution again has its own inherited classes. It is a PhotonPowerLawDistribution for powerlaw distribution, PhotonPlankDistribution for Plank distributions, PhotonMultiPlankDistribution for sum of several Plank distributions and

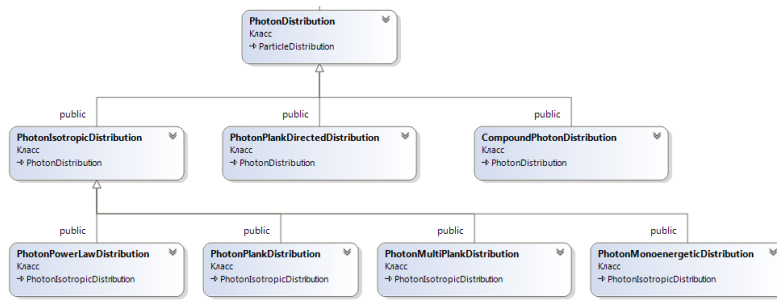


Figure 1.2: Class hierarchy of photon distributions

PhotonMonoenergeticDistribution for isotropic photons with same energy. Class hierarchy of photon distributions is presented in Figure 1.2.

Methods of PhotonDistribution and its inherited classes are listed in Table 1.3. NOTE, that methods distributionNormalized(const double& energy) and distribution(const double& energy) are not distribution with respect to energy, but just full distribution with dropped angular arguments. So to obtain distribution with respect to energy one should multiply result of this functions by 4π .

Table 1.3: Public methods of PhotonDistribution class and derived classes

PhotonDistribution	abstract interface for photon distributions
PhotonIsotropicDistribution	abstract class for isotropic distributions of photons
double distribution(const double& energy)	returns probability density function in polar coordinates with dropped angular arguments (normalized to the number density divided by 4π)
virtual double distributionNormalized(const double& energy)	virtual method, returns probability density function in polar coordinates with dropped angular arguments (normalized to the $1/4\pi$)
void writeDistribution(const char* fileName, int Ne, const double& Emin, const double& Emax)	записывает распределение в файл в виде двух столбцов с точками распределенными логарифмически
PhotonPowerLawDistribution	Класс для степенного распределения фотонов
PhotonPowerLawDistribution(const double& index, const double& E0, const double& concentration)	конструктор, создающий экземпляр с заданными показателем наклона, начальной энергией и полной концентрацией
double getIndex()	возвращает показатель наклона спектра
double getE0()	возвращает минимальную энергию степенного распределения
PhotonPlankDistribution	Класс для планковского распределения фотонов

PhotonPlankDistribution(const double& temperature, const double& amplitude)	конструктор, создающий экземпляр с заданными температурой и амплитудой - то есть отношением концентрации к равновесному планковскому распределению с данной температурой
static PhotonPlankDistribution* getCMBRadiation()	статический метод, возвращающий экземпляр, соответствующий реликтовому излучению (температура $2.725K$, амплитуда 1)
double getTemperature()	возвращает температуру распределения
PhotonMultiPlankDistribution	Класс для распределения фотонов, состоящего из суммы планковских распределений
PhotonMultiPlankDistribution(int Nplank, const double* const temperatures, const double* const amplitudes)	конструктор, принимающий количество планковских распределений, участвующих в смеси, массив их температур и массив амплитуд
static PhotonMultiPlankDistribution* getGalacticField()	статический метод, возвращающий экземпляр, соответствующий среднегалактическому фотонному распределению, по данным статьи [1]. Данное распределение состоит из пяти планковских компонент, с температурами $2.725K$, $20K$, $3000K$, $4000K$, $7000K$ и амплитудами 1.0 , $4 \cdot 10^4$, $4 \cdot 10^{-13}$, $1.65 \cdot 10^{-13}$, $1.0 \cdot 10^{-14}$ соответственно
PhotonMonoenergeticDistribution	Класс для моноэнергетического изотропного распределения фотонов
PhotonMonoenergeticDistribution(const double& Energy, const double& halfWidth, const double& concentration)	конструктор, принимающий среднюю энергию распределения, полуширину разброса вокруг нее и концентрацию
CompoundPhotonDistribution	Класс для распределения фотонов, состоящего из суммы других распределений
CompoundPhotonDistribution(int N, PhotonDistribution** distributions)	конструктор, создающий экземпляр с заданным количеством распределений в смеси и массивом этих распределений
CompoundPhotonDistribution(PhotonDistribution* dist1, PhotonDistribution* dist2)	конструктор, создающий экземпляр содержащий смесь из двух распределений
CompoundPhotonDistribution(PhotonDistribution* dist1, PhotonDistribution* dist2, PhotonDistribution* dist3)	конструкторб создающий экземпляр содержащий смесь из трех распределений

PhotonPlankDirectedDistribution	Класс для направленного планковского распределения фотонов
PhotonPlankDirectedDistribution(const double& temperature, const double& amplitude, const double& theta0, const double& phi0, const double& deltaTheta)	конструктор, принимающий температуру, амплитуду, углы задающие направление излучения и угол задающий полуширину раствора конуса излучения
double getTemperature()	возвращает температуру распределения

Класс CompoundPhotonDistribution предназначен для представления смеси различных распределений фотонов, не обязательно планковских, как PhotonMultiPlankDistribution, и не обязательно изотропных. Его методы описаны в Таблице ??

Единственное реализованное в коде анизотропное распределение фотонов - это PhotonPlankDirectedDistribution, представляющий направленное планковское излучение. Пользователь может реализовать другие виды анизотропных излучений самостоятельно, создав класс, наследующий от PhotonDistribution и определив необходимый виртуальный метод distributionNormalized(const double& energy, const double& mu, const double& phi). Методы класса PhotonPlankDirectedDistribution описаны в Таблице ??

1.1.2 Распределения массивных частиц

Распределения массивных частиц представлены наследниками класса MassiveParticleDistribution. Так же как и в случае с фотонами важную роль играет абстрактный клас для представления изотропных распределений - MassiveParticleIsotropicDistribution. У этого класса есть методы возвращающие значение функции распределения в зависимости от энергии, и опять же, это не функция распределения, проинтегрированная по углам, а полная функция распределения с отброшенными угловыми аргументами. Для получения значения функции распределения по энергии нужно домножить значение, возвращенное данным методом на 4π .

Table 1.4: Публичные методы класса MassiveParticleIsotropicDistribution

MassiveParticleIsotropicDistribution	Абстрактный класс для изотропных распределений
double distribution(const double& energy)	возвращает функцию распределения с отброшенными угловыми аргументами, то есть нормированную на концентрацию, деленную на 4π
virtual double distributionNormalized(const double& energy)	чисто виртуальный метод, возвращает функцию распределения с отброшенными угловыми аргументами, нормированную на $1/4\pi$

```
void writeDistribution(const char* fileName,
int Ne, const double& Emin, const double&
Emax)
```

записывает распределение в файл с данным именем, в диапазоне между данными минимальной и максимальной энергиями с заданным количеством точек, которые распределяются логарифмически

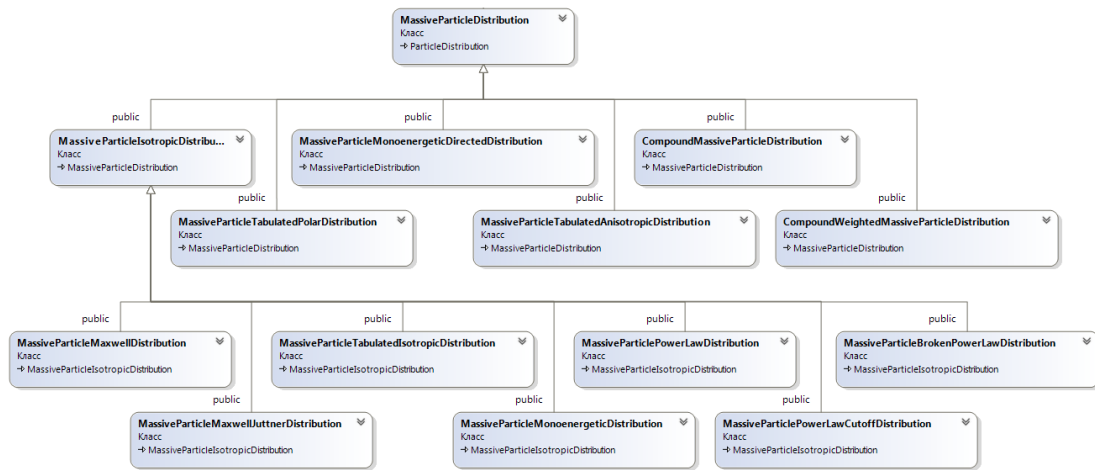


Figure 1.3: Схема наследования классов распределения массивных частиц

Абстрактный класс изотропных распределений имеет семь наследников, предназначенных для создания конкретных распределений: `MassiveParticlePowerLawDistribution` - для степенных распределений, `MassiveParticleBrokenPowerLawDistribution` - для степенных распределений с изломом, `MassiveParticlePowerLawCutoffDistribution` - для степенных распределений с экспоненциальным завалом, `MassiveParticleMaxwellDistribution` - для максвелловского распределения (обратите внимание, что в отличие от остальных распределений, максвелловское подразумевает под энергией только кинетическую энергию), `MassiveParticleMaxwellJuttnerDistribution` - для релятивистского распределения Максвелла-Юттнера, `MassiveParticleTabulatedIsotropicDistribution` - для таблично заданных распределений и `MassiveParticleMonoenergeticDistribution` - для моноэнергичного изотропного распределения.

Так же имеется шесть реализаций анизотропных распределений: `MassiveParticleTabulatedPolarDistribution` - для таблично заданных распределений с зависимостью только от энергии и полярного угла, `MassiveParticleAnisotropicDistribution` - для таблично заданных распределений с зависимостью от всех переменных, `MassiveParticleMonoenergeticDirectedDistribution` - для моноэнергичного пучка частиц, с импульсами направленными в заданный телесный угол, `MassiveParticleMovingDistribution` - для перевода функций распределения в движущуюся систему отсчета, `CompoundMassiveParticleDistribution` - для суммы распределений общего вида, `CompoundWeightedMassiveParticleDistribution` - для взвешенной суммы распределений общего вида. В некоторых случаях оперировать весами распределений удобнее, чем непосредственно концентрациями. Полная схема наследования классов распределений

массивных частиц представлена на рисунке 1.3, список публичных методов классов распределений массивных частиц приведен в Таблице 1.5. Пользователь может сам реализовывать необходимые ему виды распределений излучающих частиц, создав наследника класса `MassiveParticleDistribution` или `MassiveParticleIsotropicDistribution` и определив необходимые виртуальные методы.

1.1.3 Считывание распределений из файла

Классы таблично-заданных распределений, такие как например `MassiveParticleTabulatedIsotropicDistribution`, имеют конструктор принимающие на вход имена файлов, из которых будет считана функция распределения. Это должны быть текстовые файлы, содержащие таблицы с данными, причем формат единиц, в которых измеряется функция распределения может быть разным. Для задания формата входных файлов используется перечислимый тип `DistributionInputType`, имеющий пять значений:

- `ENERGY_FE` - во входных файлах заданы энергия и функция распределения по энергии
- `ENERGY_KIN_FE` - заданы кинетическая энергия и функция распределения по энергии
- `GAMMA_FGAMMA` - задан лоренц-фактор и функция распределения по нему
- `GAMMA_KIN_FGAMMA` - задан лоренц-фактор, уменьшенный на единицу, и функция распределения по нему
- `MOMENTUM_FP` - задан импульс и функция распределения по импульсу

Вне зависимости от формата входного файла, функция распределения будет преобразована к единицам энергия - распределение по энергии. С помощью этих параметров можно считывать табличные распределения из файлов, например так:

```
double electronConcentration = 1.0;
int N = 100;
MassiveParticleIsotropicDistribution* distribution = new
MassiveParticleTabulatedIsotropicDistribution(massElectron ,
"energy.dat", "distribution.dat", N, electronConcentration ,
DistributionInputType::ENERGY_FE);
```

Для облегчения создания распределений из файла в сложных случаях реализован класс `MassiveParticleDistributionFactory`. У него есть несколько методов, позволяющих считывать целые серии распределений из набора пронумерованных файлов. Что может быть полезно, если функция распределения зависит от некоторого параметра, как в примере вычисления синхротронного излучения описанном в следующей главе ???. Считать серию из

десяти распределений электронов, содержащихся в файлах с именами "Fe0.dat" , "Fe1.dat" и так далее, состоящих из двух колонок - лоренц-фактор и функция распределения, и добавить к этим распределениям степенной хвост с показателем 3, начиная с энергий в 100 энергий покоя можно вызовом одной функции:

```
double electronConcentration = 1.0;
int Nenergy = 100;
int Ndistribution = 100;
double powerLawEnergy = 100*me_c2;
double index = 3.0;
MassiveParticleIsotropicDistribution** distributions =
MassiveParticleDistributionFactory::
readTabulatedIsotropicDistributionsAddPowerLawTail(
massElectron , "../input/Fe" , ".dat" , Ndistribution ,
DistributionInputType::GAMMA_FGAMMA, electronConcentration , Nenergy ,
powerLawEnergy , index );
```

Так же у пользователя есть возможность использовать конструкторы табличных распределений, принимающие не имена файлов, а непосредственно массивы со значениями функции распределения, которые пользователь может создать любым удобным ему способом.

Table 1.5: Публичные методы классов распределений массивных частиц

MassiveParticlePowerLawDistribution	Класс для степенного распределения
MassiveParticlePowerLawDistribution(const double& mass, const double& index, const double& E0, const double& concentration)	конструктор, создает экземпляр степенного распределения частиц с заданными массой, степенным индексом, начальной энергией распределения и полной концентрацией
double getIndex()	возвращает степенной индекс распределения
double getE0()	возвращает начальную энергию распределения
MassiveParticleBrokenPowerLawDistribution	Класс для степенного распределения с изломом
MassiveParticleBrokenPowerLawDistribution(const double& mass, const double& index1, const double& index2, const double& E0, const double& Etran, const double& concentration)	конструктор, создает экземпляр степенного распределения с изломом частиц с заданными массой, степенными индексами на низких и высоких энергиях, начальной энергией распределения, энергией соответствующей излому и полной концентрацией

double getIndex1()	возвращает степенной индекс распределения на низких энергиях
double getIndex2()	возвращает степенной индекс распределения на высоких энергиях
double getE0()	возвращает начальную энергию распределения
double getEtran()	возвращает энергию излома
MassiveParticlePowerLawCutoffDistribution	Класс для степенного распределения с экспоненциальным завалом
MassiveParticlePowerLawCutoffDistribution(const double& mass, const double& index, const double& E0, const double& beta, const double& Ecut, const double& concentration)	конструктор, создает экземпляр степенного распределения с экспоненциальным завалом частиц с заданными массой, степенным индексом, начальной энергией распределения, параметром завала, энергией завала и полной концентрацией. $F(E) \propto (E/E_0)^{-index} \cdot \exp(-(E/E_{cut})^\beta)$
double getIndex()	возвращает степенной индекс распределения
double getBeta()	возвращает параметр завала распределения
double getE0()	возвращает начальную энергию распределения
double getEcutoff()	возвращает энергию экспоненциального завала
MassiveParticleMaxwellDistribution	Класс для распределения Максвелла
MassiveParticleMaxwellDistribution(const double& mass, const double& temperature, const double& concentration)	конструктор, создает экземпляр распределения Максвелла частиц с заданными массой, температурой и полной концентрацией
double getTemperature()	возвращает температуру распределения
MassiveParticleMaxwellJuttnerDistribution	Класс для распределения Максвелла-Юттнера
MassiveParticleMaxwellJuttnerDistribution(const double& mass, const double& temperature, const double& concentration)	конструктор, создает экземпляр распределения Максвелла-Юттнера частиц с заданными массой, температурой и полной концентрацией
double getTemperature()	возвращает температуру распределения
MassiveParticleTabulatedIsotropicDistribution	Класс для таблично заданного изотропного распределения
MassiveParticleTabulatedIsotropicDistribution(const double& mass, const char* fileName, const int N, const double& concentration, DistributionInputType inputType)	конструктор, создает экземпляр табличного распределения частиц с заданными массой и полной концентрацией с помощью указанного файла, состоящего из двух колонок с данными указанной длины. Так же указывается формат входных данных.

MassiveParticleTabulatedIsotropicDistribution(const double& mass, const char* energyFileName, const char* distributionFileName, const int N, const double& concentration, DistributionInputType inputType)	конструктор, создает экземпляр табличного распределения частиц с заданными массой и полной концентрацией с помощью указанных двух файлов, состоящих из колонок с данными указанной длины. Так же указывается формат входных данных.
MassiveParticleTabulatedIsotropicDistribution(const double& mass, const double* energy, const double* distribution, const int N, const double& concentration, DistributionInputType inputType)	конструктор, создает экземпляр табличного распределения частиц с заданными массой и полной концентрацией с помощью двух переданных массивов данных указанной длины. Так же указывается формат входных данных.
int getN()	возвращает количество ячеек в таблице задающей функцию
double getEmin()	возвращает минимальную энергию распределения
double getEmax()	возвращает максимальную энергию распределения
double rescaleDistribution(const double& k)	масштабирует распределение, вытягивая его по оси энергии по формуле $E' = mc^2 + k \cdot (E - mc^2)$, $F(E') = F(E)/k$. Данная функция может быть полезна, например, в случае когда исходная функция распределения получена в результате работы численного кода с измененной массой электронов
void addPowerLaw(const double& Epower, const double& index)	добавляет к функции распределения степенной с указанным индексом, начиная с указанной энергии. Функция распределения при этом остается нормированной на указанную ранее концентрацию
MassiveParticleMonoenergeticDistribution	Класс для моноэнергичного изотропного распределения
MassiveParticleMonoenergeticDistribution(const double& mass, const double& Energy, const double& halfWidth, const double& concentration)	конструктор, принимающий массу, среднюю энергию, полуширину разброса по энергии и концентрацию
MassiveParticleTabulatedPolarDistribution	Класс для таблично заданного распределения с зависимостью от полярного угла
MassiveParticleTabulatedPolarDistribution(const double& mass, const char* energyFileName, const char* muFileName, const char* distributionFileName, const int Ne, const int Nmu, const double& concentration, DistributionInputType inputType)	конструктор, создает экземпляр табличного распределения частиц с заданными массой и полной концентрацией с помощью трех указанных файлов, в двух из которых содержатся сетки по энергии и косинусу полярного угла с указанными размерами, а в третьем двумерный массив функции распределения. Так же указывается формат входных данных.

MassiveParticleTabulatedPolarDistribution(const double& mass, const double* energy, const double* mu, const double** distribution, const int Ne, const int Nmu, const double& concentration, DistributionInputType inputType)	конструктор, создает экземпляр табличного распределения частиц с заданными массой и полной концентрацией с помощью трех переданных массивов данных, в двух из которых содержатся сетки по энергии и косинусу полярного угла с указанными размерами, а в третьем двумерный массив функции распределения. Так же указывается формат входных данных.
int getNe()	возвращает количество ячеек по энергии в таблице задающей функцию распределения
double getEmin()	возвращает минимальную энергию распределения
double getEmax()	возвращает максимальную энергию распределения
int getNmu()	возвращает количество ячеек по полярному углу в таблице задающей функцию распределения
void double rescaleDistribution(const double& k)	масштабирует распределение, вытягивая его по оси энергии по формуле $E' = mc^2 + k \cdot (E - mc^2)$, $F(E', \mu) = F(E, \mu)/k$. Данная функция может быть полезна, например, в случае когда исходная функция распределения получена в результате работы численного кода с измененной массой электронов
MassiveParticleTabulatedAnisotropicDistribution	Класс для таблично заданного анизотропного распределения общего вида
MassiveParticleTabulatedAnisotropicDistribution(const double& mass, const char* energyFileName, const char* muFileName, const char* distributionFileName, const int Ne, const int Nmu, const int Nphi, const double& concentration, DistributionInputType inputType)	конструктор, создает экземпляр табличного распределения частиц с заданными массой и полной концентрацией с помощью трех указанных файлов, в двух из которых содержатся сетки по энергии и косинусу полярного угла с указанными размерами, а в третьем двумерный массив функции распределения. Сетка по азимутальному углу считается расномерной и определяется только размером. Так же указывается формат входных данных.

MassiveParticleTabulatedAnisotropicDistribution(const double& mass, const double* energy, const double* mu, const double*** distribution, const int Ne, const int Nmu, const int Nphi, const double& concentration, DistributionInputType inputType)	конструктор, создает экземпляр табличного распределения частиц с заданными массой и полной концентрацией с помощью трех переданных массивов данных, в двух из которых содержатся сетки по энергии и косинусу полярного угла с указанными размерами, а в третьем двумерный массив функции распределения. Сетка по азимутальному углу считается расномерной и определяется только размером. Так же указывается формат входных данных.
int getNe()	возвращает количество ячеек по энергии в таблице задающей функцию распределения
double getEmin()	возвращает минимальную энергию распределения
double getEmax()	возвращает максимальную энергию распределения
int getNmu()	возвращает количество ячеек по полярному углу в таблице задающей функцию распределения
int getNphi()	возвращает количество ячеек по азимутальному углу в таблице задающей функцию распределения
void rescaleDistribution(const double& k)	масштабирует распределение, вытягивая его по оси энергии по формуле $E' = mc^2 + k \cdot (E - mc^2)$, $F(E', \mu, \phi) = F(E, \mu, \phi)/k$. Данная функция может быть полезна, например, в случае когда исходная функция распределения получена в результате работы численного кода с измененной массой электронов
MassiveParticleMonoenergeticDirectedDistribution	класс для моноэнергичного направленного пучка частиц
MassiveParticleMonoenergeticDirectedDistribution(const double& mass, const double& Energy, const double& halfWidth, const double& concentration, const double& theta0, const double& phi0, const double& deltaTheta)	конструктор, принимающий массу частиц, среднюю энергию, полуширину разброса, концентрацию, углы задающие направление пучка и угол полуширины раствора конуса

MassiveParticleMovingDistribution	Класс осуществляющий перевод функций распределения в движущуюся систему отсчета
MassiveParticleMovingDistribution(MassiveParticleDistribution* distribution, const double& velocity)	конструктор, принимающий функцию распределения в собственной системе отсчета и скорость движения этой системы вдоль оси z относительно лабораторной системы
CompoundMassiveParticleDistribution	Класс для распределения, состоящего из суммы других распределений
CompoundMassiveParticleDistribution(int N, MassiveParticleDistribution** distributions)	конструктор, создает экземпляр класса содержащий смесь заданного количества указанных распределений
CompoundMassiveParticleDistribution(MassiveParticleDistribution* dist1, MassiveParticleDistribution* dist2)	конструктор, создает экземпляр класса, содержащий смесь двух распределений
CompoundMassiveParticleDistribution(MassiveParticleDistribution* dist1, MassiveParticleDistribution* dist2, MassiveParticleDistribution* dist3)	конструктор, создает экземпляр класса, содержащий смесь трех распределений
CompoundWeightedMassiveParticleDistribution	Класс для распределения, состоящего из взвешенной суммы других распределений
CompoundWeightedMassiveParticleDistribution(int N, const double* weights, MassiveParticleDistribution** distributions)	конструктор, создает экземпляр класса содержащий смесь заданного количества указанных распределений с заданными весами
CompoundWeightedMassiveParticleDistribution(MassiveParticleDistribution* dist1, const double& w1, MassiveParticleDistribution* dist2, const double& w2)	конструктор, создает экземпляр класса, содержащий смесь двух распределений с указанными весами
CompoundWeightedMassiveParticleDistribution(MassiveParticleDistribution* dist1, const double& w1, MassiveParticleDistribution* dist2, const double& w2, MassiveParticleDistribution* dist3, const double& w3)	конструктор, создает экземпляр класса, содержащий смесь трех распределений с указанными весами

1.2 Источники излучения

В коде FAINA есть возможность расчета излучения, используя на прямую функции распределения излучающих частиц, с указанием необходимых дополнительных параметров, таких как объем источника, расстояние до него, магнитное поле и других. Но более универсальным и рекомендованным способ является расчет с помощью создания моде-

ли источника излучения. При таком подходе возможно учесть геометрическое строение источника, его неоднородности и другие особенности.

Реализованы два базовых класса источников - независящие от времени, представленные абстрактным классом `RadiationSource`, и изменяющиеся со временем, представленные абстрактным классом `RadiationTimeDependentSource`. Эти два класса не связаны между собой через наследование, но объект первого класса содержится внутри объектов второго как приватное поле класса. Схема классов источников излучения представлена на рисунке 1.4.

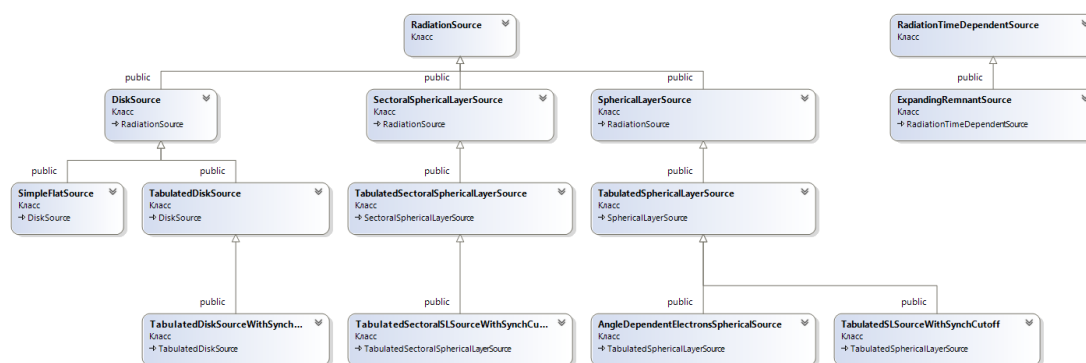


Figure 1.4: Схема наследования классов источников излучения

1.2.1 Источники излучения, не зависящие от времени

Источники излучения без временной зависимости реализованы с помощью абстрактного класса `RadiationSource`. Геометрически каждый источник задан в виде пространственной области в цилиндрических координатах, с осью z направленной вдоль луча зрения к наблюдателю, и характеризуется максимальным радиусом и минимальным и максимальным значением координаты z . Такая система координат выбрана для удобства учета процессов поглощения при прохождении излучения внутри самого источника вдоль луча зрения. Отличие реальной формы источника от цилиндрической реализовано с помощью долей заполнения веществом источника ячеек пространственной сетки. Модель источника, имеющего форму шарового слоя, в цилиндрическо пространственной сетке изображена на рисунке 1.5. Цветом обозначена доля объема ячейки, заполненная веществом источника.

Так же источники излучения имеют следующие важные характеристики, которые могут меняться в различных пространственных ячейках источника: концентрация излучающих частиц, их функция распределения, магнитное поле и угол его наклона к лучу зрения. Большинство методов расчета излучения (все кроме обратного комптоновского рассеяния) реализованы только для изотропных распределений излучающих частиц, поэтому источники содержат только изотропные распределения. Так же у источника должно быть задано расстояние до наблюдателя.

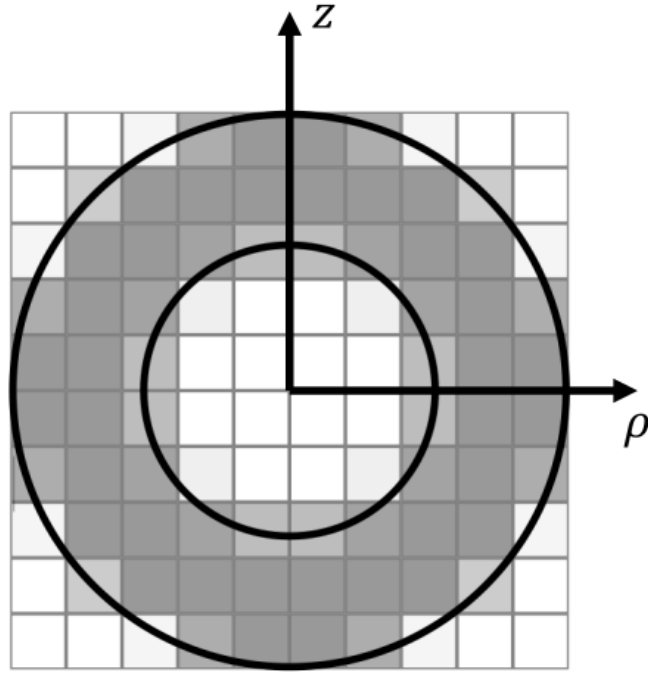


Figure 1.5: Модель источника в форме шарового слоя, помещенного в цилиндрическую пространственную координатную сетку. Цвет характеризует долю объема ячейки, заполненную веществом источника.

Класс `RadiationSource` имеет три абстрактных класса-наследника: `DiskSource` - для источников в форме диска, перпендикулярного лучу зрения, и `SphericalLayerSource` - для источников в форме шарового слоя и `SectoralSphericalLayerSource` - источник, который нужен тогда, когда рассматривается только сектор шарового слоя, "долька апельсина".

Источники в форме диска имеют три реализации: `SimpleFlatSource` - однородный диск, состоящий из одной пространственной ячейки с заданными параметрами, и `TabulatedDiskSource` - источник, в котором все характеристики таблично заданы на пространственной сетке и отнаследованный от него `TabulatedDiskSourceWithSynchCutoff`, который нужен для учета синхротронных потерь функции распределения. В модели данного источника считается, что распределение частиц генерируется на границе источника (верхней грани, соответствующей ударной волне), а в дальнейшем конвекционно переносятся вглубь него, испытывая при этом синхротронные потери. Изменение функции распределения в зависимости от расстояния до границы в случае однородного поля определяется формулой:

$$f_l(E) = f \left(\frac{E}{1 - 4e^4 B^2 E l / 9m^4 c^7 v} \right) \cdot \frac{1}{(1 - 4e^4 B^2 E l / 9m^4 c^7 v)^2} \quad (1.1)$$

где $f(E)$ исходная функция распределения, E - энергия частицы, B - магнитное поле, l - расстояние до границы, v - скорость конвекционного движения, e - заряд частицы, m - масса частиц, c - скорость света.

Источники в форме шарового слоя имеют следующие реализации: `TabulatedSphericalSource` - источник, в котором все характеристики таблично заданы на пространственной сетке, и отнаследованные от него `TabulatedSLSourceWithSynchCutoff` и `AngleDependentElectronsSphericalSource`. Первый из них нужен для учета синхротронных потерь, аналогично тому как это сделано в `TabulatedDiskSourceWithSynchCutoff`, а второй - для реализации важного случая, когда функция распределения излучающих частиц зависит от угла наклона магнитного поля по отношению к направлению распространения ударной волны [2, 3, 4, 5?]. В `AngleDependentElectronsSphericalSource` такие параметры, как концентрация, магнитное поле и его угол наклона к лучу зрения заданы таблично на пространственной сетке, а функция распределения излучающих частиц - в виде таблицы по углам наклона магнитного поля к направлению распространения ударной волны, которая в данном случае считается сферически симметричной. Функция распределения в каждой ячейке выбирается в зависимости от вычисленного угла наклона магнитного поля к ударной волне.

Источники в форме шарового слоя имеют следующие реализации: `TabulatedSectoralSphericalLayerSource` - источник, в котором все характеристики таблично заданы на пространственной сетке, и отнаследованный от него `TabulatedSectoralSLSourceWithSynchCutoff`, учитывающий потери энергии частиц аналогично тому, как это реализовано в классе `TabulatedDiskSourceWithSynchCutoff`.

Публичные методы классов источников излучения без зависимости от времени перечислены в Таблице 1.6.

Table 1.6: Публичные методы классов источников излучения без зависимости от времени

RadiationSource	абстрактный класс для источников излучения общего вида
<code>virtual double getMaxRho()</code>	чисто виртуальный метод, возвращает границу источника по радиальной оси в цилиндрических координатах
<code>virtual double getMinZ()</code>	чисто виртуальный метод, возвращает минимальную границу источника по оси z
<code>virtual double getMaxZ()</code>	чисто виртуальный метод, возвращает максимальную границу источника по оси z
<code>virtual double getMaxB()</code>	чисто виртуальный метод, возвращает максимальное магнитное поле

virtual double getAverageSigma()	чисто виртуальный метод, возвращает среднюю магнетизацию $\sigma = \frac{B^2}{4\pi m_p c^2}$
virtual double getAverageConcentration()	чисто виртуальный метод, возвращает среднюю концентрацию
virtual double getRho(int irho)	чисто виртуальный метод, возвращает радиальную координату данной ячейки
virtual double getZ(int iz)	чисто виртуальный метод, возвращает z координату данной ячейки
virtual double getPhi(int iphi)	чисто виртуальный метод, возвращает азимутальную координату данной ячейки
virtual int getRhoIndex(const double& rho)	чисто виртуальный метод, возвращает радиальный индекс ячейки по координате
virtual bool isSource(int irho, int iphi)	чисто виртуальный метод, возвращает логическое значение - учитывать ли ячейки с данными радиальными и азимутальными координатами при расчете излучения всего источника
int getNrho()	возвращает количество пространственных ячеек по радиальной оси цилиндрических координат
int getNz()	возвращает количество пространственных ячеек по оси z цилиндрических координат
int getNphi()	возвращает количество пространственных ячеек по азимутальному углу цилиндрических координат
double getDistance()	возвращает расстояние до источника
getArea(int irho)	возвращает поперечное сечение данной пространственной ячейки
getVolume(int irho, int iz, int iphi)	возвращает объем ячейки, занятый веществом источника. Этот метод согласован с методами getArea и getLength и возвращает их произведение
virtual getB(int irho, int iz, int iphi)	чисто виртуальный метод, возвращает значение магнитного поля в ячейке
virtual getConcentration(int irho, int iz, int iphi)	чисто виртуальный метод, возвращает значение концентрации в ячейке
virtual getSinTheta(int irho, int iz, int iphi)	чисто виртуальный метод, возвращает синус угла наклона магнитного поля к лучу зрения
virtual void getVelocity(int irho, int iz, int iphi, double& velocity, double& theta, double& phi) чисто виртуальный метод, возвращает скорость данной ячейки источника	

virtual getTotalVolume()	чисто виртуальный метод, возвращает полный объем источника
virtual getLength(int irho, int iz, int iphi)	чисто виртуальный метод, возвращает среднюю толщину ячейки, заполненную веществом источника
virtual resetParameters(const double* parameters, const double* normalizationUnits)	чисто виртуальный метод, меняющий параметры источника. Список параметров, их количество, их влияние на источник определяются пользователем в конкретных реализациях класса. Принимет массив параметров и массив единиц в которых они измерены. Данный метод используется в процедурах оптимизации, либо при учете изменения источника со временем
virtual getParticleDistribution(int irho, int iz, int iphi)	чисто виртуальный метод, возвращает распределение излучающих частиц в ячейке
DiskSource	Абстрактный класс для источников в форме диска
SimpleFlatSource	Класс для источников в форме однородного диска
SimpleFlatSource(MassiveParticleDistribution* electronDistribution, const double& B, const double& sinTheta, const double& rho, const double& z, const double& distance, const double& velocity = 0)	конструктор, возвращает экземпляр с заданными распределением частиц, магнитным полем, синусом угла его наклона, радиусом диска, толщиной диска, расстоянием до источника и скоростью движения вещества
TabulatedDiskSource	Класс для источников в форме диска с таблично заданными значениями параметров
TabulatedDiskSource(int Nrho, int Nz, int Nphi, MassiveParticleDistribution* electronDistribution, double*** B, double*** sinTheta, double*** concentration, const double& rho, const double& z, const double& distance, const double& velocity = 0)	конструктор, возвращает экземпляр с заданными с помощью массивов распределением частиц, магнитным полем, синусом угла его наклона, а так же заданными радиусом диска, толщиной диска, расстоянием до источника и скоростью движения вещества
TabulatedDiskSource(int Nrho, int Nz, int Nphi, MassiveParticleDistribution* electronDistribution, const double& B, const double& sinTheta, const double& concentration, const double& rho, const double& z, const double& distance, const double& velocity = 0)	конструктор, возвращает экземпляр с заданными однородными распределением частиц, магнитным полем, синусом угла его наклона, а так же заданными радиусом диска, толщиной диска, расстоянием до источника и скоростью движения вещества

TabulatedDiskSourceWithSynchCutoff	Класс для источников в форме диска с таблично заданными значениями параметров и учетом синхротронных потерь энергии частиц
TabulatedDiskSourceWithSynchCutoff(int Nrho, int Nz, int Nphi, MassiveParticleDistribution* electronDistribution, double*** B, double*** theta, double*** concentration, const double& rho, const double& z, const double& distance, const double& downstreamVelocity, const double& velocity = 0)	конструктор, возвращает экземпляр с заданными с помощью массивов распределением частиц, магнитным полем, синусом угла его наклона, а так же заданными радиусом диска, толщиной диска, расстоянием до источника, скоростью конвекции частиц и скоростью движения вещества
TabulatedDiskSourceWithSynchCutoff(int Nrho, int Nz, int Nphi, MassiveParticleDistribution* electronDistribution, const double& B, const double& concentration, const double& theta, const double& rho, const double& z, const double& distance, const double& downstreamVelocity, const double& velocity = 0)	конструктор, возвращает экземпляр с заданными однородными распределением частиц, магнитным полем, синусом угла его наклона, а так же заданными радиусом диска, толщиной диска, расстоянием до источника, скоростью конвекции частиц и скоростью движения вещества
SphericalLayerSource	Абстрактный класс для источников в форме шарового слоя
double getInnerRho()	возвращает внутренний радиус шарового слоя
TabulatedSphericalLayerSource	Класс для источников в форме шарового слоя с таблично заданными значениями параметров
TabulatedSphericalLayerSource(int Nrho, int Nz, int Nphi, MassiveParticleDistribution* electronDistribution, double*** B, double*** sinTheta, double*** concentration, const double& rho, const double& rhoIn, const double& distance, const double& velocity = 0)	конструктор, возвращает экземпляр с заданными с помощью массивов распределением частиц, магнитным полем, синусом угла его наклона к лучу зрения, а так же заданными внешним и внутренним радиусом шарового слоя, расстоянием до источника и скоростью движения вещества
TabulatedSphericalLayerSource(int Nrho, int Nz, int Nphi, MassiveParticleDistribution* electronDistribution, const double& B, const double& concentration, const double& sinTheta, const double& rho, const double& rhoIn, const double& distance, const double& velocity = 0)	конструктор, возвращает экземпляр с заданными однородными распределением частиц, магнитным полем, синусом угла его наклона, а так же заданными внутренним и внешним радиусом шарового слоя, расстоянием до источника и скоростью движения вещества

AngleDependentElectronsSphericalSource	Класс для источников в форме шарового слоя с таблично заданными значениями концентрации и магнитного поля и функцией распределения излучающих частиц, зависящей от угла наклона магнитного поля к направлению распространения ударной волны
AngleDependentElectronsSphericalSource(int Nrho, int Nz, int Nphi, int Ntheta, MassiveParticleDistribution** electronDistributions, double*** B, double*** sinTheta, double*** phi, double*** concentration, const double& rho, const double& rhoIn, const double& distance, const double& velocity = 0)	конструктор, возвращает экземпляр с заданными с помощью массивов магнитным полем, синусом угла его наклона к лучу зрения, а так же заданными внешним и внутренним радиусом шарового слоя, расстоянием до источника и скоростью движения вещества. Распределение частиц задается в виде массива табличных значений в зависимости от угла наклона магнитного поля к направлению распространения ударной волны
AngleDependentElectronsSphericalSource(int Nrho, int Nz, int Nphi, int Ntheta, MassiveParticleDistribution** electronDistributions, const double& B, const double& sinTheta, const double& phi, const double& concentration, const double& rho, const double& rhoIn, const double& distance, const double& velocity = 0)	конструктор, возвращает экземпляр с заданными однородными магнитным полем, синусом угла его наклона, а так же заданными внутренним и внешним радиусом шарового слоя, расстоянием до источника и скоростью движения вещества. Распределение частиц задается в виде массива табличных значений в зависимости от угла наклона магнитного поля к направлению распространения ударной волны
TabulatedSLSourceWithSynchCutoff	Класс для источников в форме шарового слоя с таблично заданными значениями параметров и учетом синхротронных потерь энергии частиц
TabulatedSLSourceWithSynchCutoff(int Nrho, int Nz, int Nphi, MassiveParticleDistribution* electronDistribution, double*** B, double*** theta, double*** concentration, const double& rho, const double& rhoIn, const double& distance, const double& downstreamVelocity, const double& velocity = 0)	конструктор, возвращает экземпляр с заданными с помощью массивов распределением частиц, магнитным полем, синусом угла его наклона к лучу зрения, а так же заданными внешним и внутренним радиусом шарового слоя, расстоянием до источника, скоростью конвекции частиц и скоростью движения вещества

TabulatedSLSourceWithSynchCutoff(int Nrho, int Nz, int Nphi, MassiveParticleDistribution* electronDistribution, const double& B, const double& concentration, const double& theta, const double& rho, const double& rhoin, const double& distance, const double& downstreamVelocity, const double& velocity = 0)	конструктор, возвращает экземпляр с заданными однородными распределением частиц, магнитным полем, синусом угла его наклона, а также заданными внутренним и внешним радиусом шарового слоя, расстоянием до источника, скоростью конвекции частиц и скоростью движения вещества
SectoralSphericalLayerSource	абстрактный класс для источников в форме сектора шарового слоя (дольки апельсина)
double getRhoin()	возвращает внутренний радиус шарового слоя
TabulatedSectoralSphericalLayerSource	Класс для источников в форме сектора шарового слоя с таблично заданными значениями параметров
TabulatedSectoralSphericalLayerSource(int Nrho, int Nz, int Nphi, MassiveParticleDistribution* electronDistribution, double*** B, double*** theta, double*** concentration, const double& rho, const double& rhoin, const double& minrho, const double& phi, const double& distance, const double& velocity = 0) TabulatedSectoralSphericalLayerSource(int Nrho, int Nz, int Nphi, MassiveParticleDistribution* electronDistribution, const double& B, const double& concentration, const double& theta, const double& rho, const double& rhoin, const double& minrho, const double& phi, const double& distance, const double& velocity = 0)	конструктор, возвращает экземпляр с заданными с помощью массивов распределением частиц, магнитным полем, синусом угла его наклона к лучу зрения, а также заданными внешним и внутренним радиусом шарового слоя, углом раствора сектора, расстоянием до источника и скоростью движения вещества конструктор, возвращает экземпляр с заданными однородными распределением частиц, магнитным полем, синусом угла его наклона, а также заданными внутренним и внешним радиусом шарового слоя, углом раствора сектора, расстоянием до источника и скоростью движения вещества
TabulatedSectoralSLSourceWithSynchCutoff	Класс для источников в форме сектора шарового слоя с таблично заданными значениями параметров и учетом синхротронных потерь энергии частиц
TabulatedSectoralSLSourceWithSynchCutoff(int Nrho, int Nz, int Nphi, MassiveParticleDistribution* electronDistribution, double*** B, double*** theta, double*** concentration, const double& rho, const double& rhoin, const double& minrho, const double& phi, const double& distance, const double& downstreamVelocity, const double& velocity = 0)	конструктор, возвращает экземпляр с заданными с помощью массивов распределением частиц, магнитным полем, синусом угла его наклона к лучу зрения, а также заданными внешним и внутренним радиусом шарового слоя, углом раствора сектора, расстоянием до источника, скоростью конвекции частиц и скоростью движения вещества

TabulatedSectoralSLSourceWithSynchCutoff(int Nrho, int Nz, int Nphi, MassiveParticleDistribution* electronDistribution, const double& B, const double& concentration, const double& theta, const double& rho, const double& rhoin, const double& minrho, const double& phi, const double& distance, const double& downstreamVelocity, const double& velocity = 0)	конструктор, возвращает экземпляр с заданными однородными распределением частиц, магнитным полем, синусом угла его наклона, а также заданными внутренним и внешним радиусом шарового слоя, углом раствора сектора, расстоянием до источника, скоростью конвекции частиц и скоростью движения вещества
---	---

1.2.2 Источники излучения, меняющиеся со временем

Источники излучения, учитывающие зависимость от времени, представлены абстрактным классом `RadiationTimeDependentSource`. Этот класс не является наследником класса `RadiationSource`, но содержит экземпляр такого класса внутри себя, чтобы использовать его для расчета излучения в конкретный момент времени. Для этого пользователь должен самостоятельно создать имплементацию виртуальной функции `getRadiationSource`, в которой будут вычислены параметры источника в зависимости от времени. В текущей версии кода реализован только один наследник `RadiationTimeDependentSource` - `ExpandingRemnantSource`, представляющий собой модель расширяющегося остатка сверхновой. В данной модели предполагается, что размер источника увеличивается во времени с постоянной скоростью, магнитное поле падает обратно пропорционально размеру источника, концентрация обратно пропорционально квадрату размера а толщина шарового слоя остается постоянной. Пользователь может создавать свои классы источников с другими зависимостями параметров от времени. Публичные методы классов `RadiationTimeDependentSource` и `ExpandingRemnantSource` перечислены в Таблице 1.7.

Table 1.7: Публичные методы классов источников излучения учитывающих зависимость от времени

RadiationTimeDependentSource	Абстрактный класс для учета изменений источников излучения со временем
virtual resetParameters(const double* parameters, const double* normalizationUnits)	чисто виртуальный метод, меняющий параметры источника. Список параметров, их количество, их влияние на источник определяются пользователем в конкретных реализациях класса. Принимает массив параметров и массив единиц в которых они измерены. Данный метод применяется в процедурах оптимизации

virtual getRadiationSource(double& time, const double* normalizationUnits)	возвращает источник излучения с параметрами соответствующими заданному моменту времени. Так же принимает на вход массив единиц, в которых измеряются параметры этого источника.
ExpandingRemnantSource	класс, представляющий модель расширяющегося с постоянной скоростью остатка сверхновой, имеющего форму шарового слоя постоянной толщины с однородными концентрацией и магнитным полем
ExpandingRemnantSource(const double& R0, const double& B0, const double& concentration0, const double& v, const double& widthFraction, RadiationSource* source, const double& t0)	конструктор, создает экземпляр класса расширяющейся сферической оболочки с заданными в момент t0 радиусом, магнитным полем, концентрацией, скоростью расширения, отношением толщины оболочки к радиусу и моделью источника. Для корректного учета изменения источника во времени важно, чтобы конкретная реализация метода source->resetParameters соответствовала той, что используется в методе getRadiationSource. В данном случае подходят все перечисленные выше реализации источников не зависящих от времени

1.3 Вычисление излучения

Для расчета излучения источников используется абстрактный класс RadiationEvaluator и его наследники, предназначенные для конкретных видов излучения. Так же есть класс RadiationSumEvaluator, предназначенный для суммирования нескольких различных видов излучения. Список публичных методов этих двух классов приведен в Таблице 1.8. Общая схема расчета излучения такова: создать источник излучения, используя один из классов описанных в предыдущем разделе или написанный самостоятельно, затем создать вычислитель излучения нужного типа, и вызвать у него метод evaluateFluxFromSource(const double& photonFinalEnergy, RadiationSource* source), вычисляющий энергетическую плотность потока излучения источника на данной энергии принимаемого фотона в единицах $\text{см}^{-2}\text{с}^{-1}$. Далее в данном разделе описаны реализации класса RadiationEvaluator для конкретных видов излучения. Схема наследования классов вычислителей излучения представлена на рисунке 1.6. Физическая сторона вопроса, формулы по которым рассчитывается излучение подробно описаны в Главе 3.

Table 1.8: Публичные методы класса RadiationEvaluator

RadiationEvaluator	абстрактный класс для вычисления излучения
virtual evaluateFluxFromSource(const double& photonFinalEnergy, RadiationSource* source)	чисто виртуальный метод, возвращает энергетическую плотность потока излучаемого данным источником в единицах $\text{см}^{-2}\text{с}^{-1}$
virtual double evaluateFluxFromSourceAtPoint(const double& photonFinalEnergy, RadiationSource* source, int rhoi, int phi) double evaluateTotalFluxInEnergyRange(const double& Ephmin, const double& Ephmax, int Nph, RadiationSource* source)	чисто виртуальный метод, возвращает энергетическую плотность потока, излучаемого данной областью источника на картинной плоскости возвращает интегральный поток излучаемый источником в заданном диапазоне энергий (проинтегрированный по Nph точкам) в единицах $\text{эргс}^{-2}\text{с}^{-1}$
virtual resetParameters(const double* parameters, const double* normalizationUnits)	чисто виртуальный метод, позволяет изменить внутренние параметры вычислителя излучения. Список параметров, их количество, их влияние на источник определяются в конкретных реализациях класса, данный метод используется при оптимизации
writeFluxFromSourceToFile(const char* fileName, RadiationSource* source, const double& Ephmin, const double& Ephmax, const int Nph)	записывает в файл с данным именем излучение источника в единицах $\text{см}^{-2}\text{с}^{-1}$ в диапазоне от минимальной до максимальной энергии, с заданным количеством точек, распределенных логарифмически
void writeImageFromSourceToFile(const char* fileName, RadiationSource* source, const double& Ephmin, const double& Ephmax, const int Nph)	записывает в файл с данным именем изображение - двумерный массив с интегральным потоком излучаемым разными областями источника в единицах $\text{эргс}^{-2}\text{с}^{-1}$ в диапазоне от минимальной до максимальной энергии, проинтегрированным по заданному количеству точек, распределенных логарифмически

void writeImageFromSourceAtEToFile(const double& photonFinalEnergy, const char* fileName, RadiationSource* source)	записывает в файл с данным именем изображение - двумерный массив с энергетической плотностью потока излучаемого разными областями источника на данных энергиях в единицах $\text{см}^{-2}\text{с}^{-1}$
RadiationSumEvaluator	класс предназначенный для суммирования нескольких видов излучения
RadiationSumEvaluator(int Ne, const double& Emin, const double& Emax, RadiationEvaluator* evaluator1, RadiationEvaluator* evaluator2)	конструктор, создающий экземпляр с указанным диапазоном рассматриваемых энергий излучающих частиц, вычисляющий и складывающий результаты двух указанных вычислителей
RadiationSumEvaluator(int Ne, const double& Emin, const double& Emax, int Nev, RadiationEvaluator** evaluators)	конструктор, создающий экземпляр с указанным диапазоном рассматриваемых энергий излучающих частиц, вычисляющий и складывающий результаты вычислителей излучения в указанном массиве

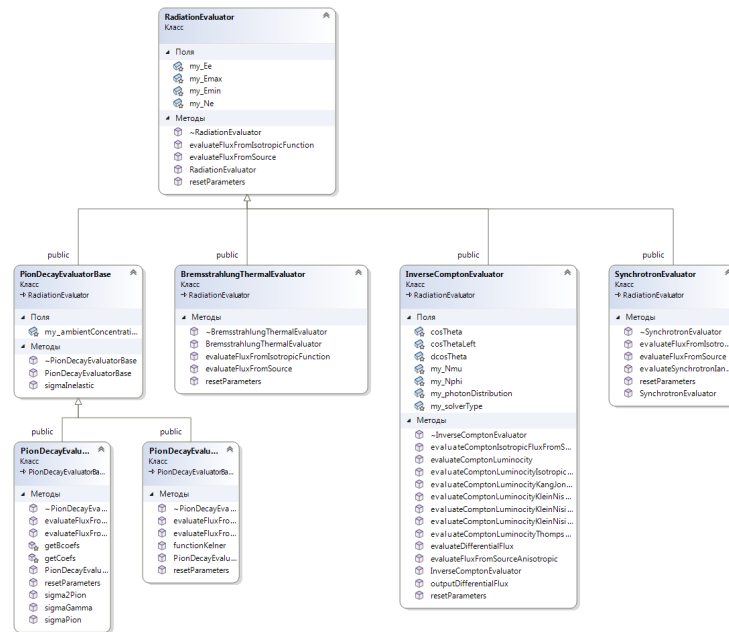


Figure 1.6: Схема наследования классов вычислителей излучения.

1.3.1 Синхротронное излучение

Для расчета синхротронного излучения используется класс SynchrotronEvaluator. В нем используется приближение непрерывного спектра, то есть рассматриваемые частоты фотонов предполагаются намного большими, чем частота вращения излучающих частиц в магнитном поле. Реализован случай только изотропной функции распределения излучающих частиц. Так же возможен учет синхротронного самопоглощения. Используемая

Table 1.9: Публичные методы класса SynchrotronEvaluator

SynchrotronEvaluator	класс предназначенный для вычисления синхротронного излучения
SynchrotronEvaluator(int Ne, double Emin, double Emax, bool selfAbsorption = true, bool doppler = false)	конструктор, создает экземпляр с указанным диапазоном рассматриваемых энергий излучающих частиц, и параметрами учета самопоглощения и доплеровского эффекта
evaluateSynchrotronIandA(const double& photonFinalFrequency, const double& photonFinalTheta, const double& photonFinalPhi, const double& B, const double& sinhi, const double& concentration, MassiveParticleIsotropicDistribution* electronDistribution, double& I, double& A)	вычисляет значения плотности излучательной способности и коэффициента поглощения для фотона с данной энергией и направлением, в области с данными концентрацией и распределением излучающих частиц в данном магнитном поле

геометрия источников, показанная на рисунке 1.5, позволяет легко интегрировать излучение по лучу зрения, и учитывать при этом поглощение внутри источника. При создании объекта класса необходимо указать рассматриваемый диапазон энергий частиц и количество точек в нем, параметр отвечающий за учет самопоглощения (значение по умолчанию true), а так же значения магнитного поля, синуса угла наклона к лучу зрения и толщины излучаемой области, которые будут использоваться в случае расчета излучения без указания источника, а только с использованием распределения частиц. Публичные методы класса SynchrotronEvaluator перечислены в Таблице 1.9. Пример вычисления синхротронного излучения приведен в разделе ??.

1.3.2 Обратное комптоновское рассеяние

Для расчета излучения, получающегося в результате процесса обратного комптоновского рассеяния, используются классы InverseComptonEvaluator и его наследник InverseComptonEvaluatorWithSource. Отличие между ними в том, что в первом функция распределения рассеиваемых фотонов одинакова во всем излучающем объеме, а во втором изменяется обратно пропорционально квадрату расстояния до источника фотонов. Внутри класса InverseComptonEvaluator реализованы четыре различных метода расчета излучения, для обозначения которых используется перечислимый тип ComptonSolverType, имеющий следующие значения:

- ISOTROPIC_THOMSON - модель рассеяния в томсоновском режиме. Реализовано только для степенного распределения электронов и теплового фотонов [6] глава 17, с. 466
- ANISOTROPIC_KLEIN_NISHINA - модель рассчитывающее излучение напрямую из сечения Клейна-Нишины, возможен учет анизотропных функций распределения [7, 8]
- ISOTROPIC_KLEIN_NISHINA - модель рассчитывающее излучение напрямую из сечения Клейна-Нишины, но для изотропных функций распределения, что позволяет уменьшить количество интегрирований
- ISOTROPIC_JONES - модель, использующая аналитически проинтегрированное по углам сечение Клейна-Нишины [9, 10]

При создании объекта класса InverseComptonEvaluator необходимо указать рассматриваемый диапазон энергий частиц и количество точек в нем, количество ячеек в сетке по полярному и азимутальному углу, изотропную функцию распределения фотонов, которая будет использоваться по умолчанию и метод расчета излучения. Публичные методы классов InverseComptonEvaluator и InverseComptonEvaluatorWithSource перечислены в Таблице 1.10.

Table 1.10: Публичные методы класса InverseComptonEvaluator

InverseComptonEvaluator	класс предназначенный для вычисления излучения рождающегося в результате обратного комптоновского рассеяния
InverseComptonEvaluator(int Ne, int Nmu, int Nphi, double Emin, double Emax, PhotonDistribution* photonDistribution, ComptonSolverType solverType)	конструктор, создает экземпляр с заданным рассматриваемым диапазоном энергии, количеством ячеек в сетке по полярному и азимутальному углу, функцией распределения фотонов, которая будет использоваться по умолчанию и методом расчета излучения
evaluateComptonFluxKleinNishinaAnisotropic(const double& photonFinalEnergy, const double& photonFinalTheta, const double& photonFinalPhi, PhotonDistribution* photonDistribution, MassiveParticleDistribution* electronDistribution, const double& volume, const double& distance)	возвращает энергетическую плотность потока энергии в заданном направлении, излучением созданным заданными функциями распределения фотонов и рассеивающих частиц (которые могут быть анизотропными) в заданном объеме на данном расстоянии
evaluateFluxFromSourceAnisotropic(const double& photonFinalEnergy, const double& photonFinalTheta, const double& photonFinalPhi, PhotonDistribution* photonDistribution, RadiationSource* source)	возвращает энергетическую плотность потока энергии в заданном направлении, излучением созданным заданными функциями распределения фотонов и источником, содержащим распределения рассеивающих частиц

InverseComptonEvaluatorWithSource	класс предназначенный для вычисления излучения рождающегося в результате обратного комптоновского рассеяния с учетом зависимости функции распределения фотонов от расстояния до их источника
InverseComptonEvaluatorWithSource(int Ne, int Nmu, int Nphi, double Emin, double Emax, double Ephmin, double Ephmax, PhotonDistribution* photonDistribution, ComptonSolverType solverType, const double& sourceR, const double& sourceZ, const double& sourcePhi)	конструктор, создает экземпляр с заданным рассматриваемым диапазоном энергии, количеством ячеек в сетке по полярному и азимутальному углу, функцией распределения фотонов, методом расчета излучения и координатами источника фотонов

Пример вычисления излучения от обратного комптоновского рассеяния содержится в процедуре `evaluateComptonWithPowerLawDistribution()` в файле `examples.cpp`. В ней рассчитывается рентгеновское излучение, исходящее от объекта CSS161010 при рассеивании степенного распределения электронов, определенного в работе [11], на среднегалактическом распределении фотонов. Сначала определим переменные, задающие основные параметры источника - концентрацию частиц, его размер и магнитное поле. Для вычисления обратного комптоновского рассеяния магнитное поле не используется, но в источнике нужно его задать, поэтому положим его равным нулю. Так же зададим параметры сетки по энергиям и углам, которая будет использоваться вычислителем

```
double electronConcentration = 150;
double sinTheta = 1.0;
double rmax = 1.3E17;
double B = 0.0;
double distance = 150*1E6*parsec;

double Emin = me_c2;
double Emax = 1000 * me_c2;
int Ne = 200;
int Nmu = 20;
int Nphi = 4;
```

Далее создадим распределение фотонов, воспользовавшись статическим методом класса `MultiPlankDistribution` `getGalacticField`, который возвращает среднегалактическое фотонное распределение, и распределение электронов - возьмем степенное распределение с показателем 3.5.

```
PhotonIsotropicDistribution* photonDistribution =
    PhotonMultiPlankDistribution::getGalacticField();
MassiveParticlePowerLawDistribution* electrons = new
```

```
MassiveParticlePowerLawDistribution(massElectron , 3.5 ,
Emin, electronConcentration );
```

С помощью введенных ранее переменных создадим источник излучения и вычислитель излучения. В качестве метода расчета выберем самый универсальный - ANISOTROPIC_KLEIN_NISHINA

```
RadiationSource* source = new SimpleFlatSource(
electrons , B, sinTheta , rmax, rmax, distance );
```

```
InverseComptonEvaluator* comptonEvaluator = new
InverseComptonEvaluator(Ne, Nmu, Nphi, Emin, Emax,
photonDistribution , ComptonSolverType::ANISOTROPIC_KLEIN_NISHINA)
```

Предположим, что мы не хотим пользоваться встроенным методом вывода излучения в файл, так как хотим получить конечный результат в других единицах, например энергию фотона измерять в электронвольтах, а поток вывести в формате $EF(E)$ - эргсм⁻²с⁻¹. Создадим тогда сетку значений энергии фотонов

```
int Nnu = 200;
double* E = new double[Nnu];
double* F = new double[Nnu];
double Ephmin = 0.01 * kBoltzman * 2.725;
double Ephmax = 2 * Emax;
double factor = pow(Ephmax / Ephmin, 1.0 / (Nnu - 1));
E[0] = Ephmin;
F[0] = 0;
for (int i = 1; i < Nnu; ++i) {
    E[i] = E[i - 1] * factor;
    F[i] = 0;
}
```

после этого вычислим в цикле желаемые потоки излучения

```
for (int i = 0; i < Nnu; ++i) {
    F[i] = comptonEvaluator->evaluateFluxFromSource(
        E[i], source);
}
```

и запишем их в файл, переводя в желаемые единицы

```
FILE* output_ev_EFE = fopen("output.dat", "w");

for (int i = 0; i < Nnu; ++i) {
```

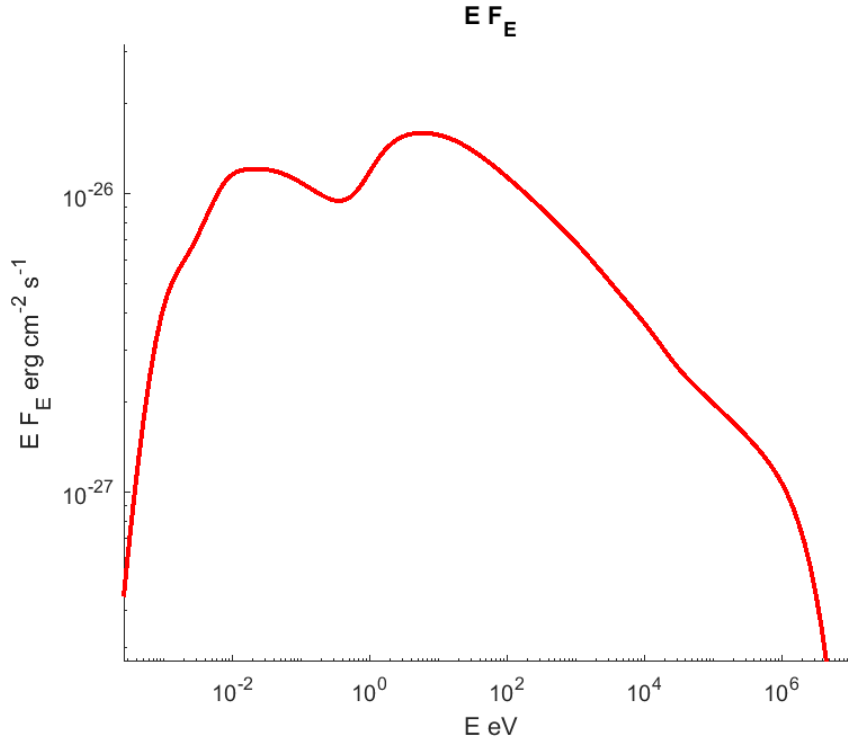


Figure 1.7: Энергетическая плотность потока синхротронного излучения от тестового источника

```

double nu = E[i] / hplank;
fprintf(output_ev_EFE, "%g_%g\n",
        E[i] / (1.6E-12), E[i] * F[i]);
}

fclose(output_ev_EFE);

```

Спектр излучения, полученный в результате работы данной программы приведен на рисунке 1.7

1.3.3 Распад пионов

Для расчета излучения, получающегося в результате распада пионов, родившихся в результате свободно-свободного взаимодействия протонов используются абстрактный класс `PionDecayEvaluatorBase` и два его наследника: `PionDecayEvaluatorKelner`, в котором сечение излучения гамма-фотона считается долей от полного сечения неупругого взаимодействия протонов, как описано в статье [12], и `PionDecayEvaluator`, в котором используется более точное описание сечения рождения пионов на низких энергиях по методу, описанному в [13]. В текущей версии предполагается, что характерное время потерь энергии протонов при неупругом взаимодействии намного больше времени их удержания в источ-

нике, система является прозрачной для протонов, и каждый из них взаимодействует не более одного раза. В противном случае используемая модель излучения не применима.

При создании объекта класса `PionDecayEvaluator` необходимо указать рассматриваемый диапазон энергий частиц и количество точек в нем, а так же концентрацию фоновых протонов, так как предполагается рассеяние высокоэнергичных фотонов на покоящихся, а не взаимодействие высокоэнергичных между собой. Публичные методы класса `PionDecayEvaluatorBase` и его наследников приведены в Таблице 1.11

Table 1.11: Публичные методы класса `PionDecayEvaluatorBase` и его наследников

PionDecayEvaluatorBase	абстрактный класс для вычисления гамма излучения от распада пионов
<code>sigmaInelastic(const double& energy)</code>	возвращает полное сечение неупругого взаимодействия протонов в лабораторной системе, принимает кинетическую энергию движущегося протона
PionDecayEvaluatorKelner	класс для вычисления гамма излучения от распада пионов по методу из статьи [12]
<code>PionDecayEvaluatorKelner(int Ne, double Emin, double Emax, const double& ambientConcentration)</code>	конструктор, создает экземпляр с заданным рассматриваемым диапазоном энергии и концентрацией фоновых протонов
PionDecayEvaluator	класс для вычисления гамма излучения от распада пионов по методу из статьи [13]
<code>PionDecayEvaluator(int Ne, double Emin, double Emax, const double& ambientConcentration)</code>	конструктор, создает экземпляр с заданным рассматриваемым диапазоном энергии и концентрацией фоновых протонов
<code>sigmaGamma(const double& photonEnergy, const double& protonEnergy)</code>	возвращает дифференциальное сечение рождения фотона с данной энергией при данной кинетической энергии протона, усредненное по углам

Пример вычисления излучения от гамма излучения от распада пионов показан в функции `evaluatePionDecay()` в файле `examples.cpp`. В нем рассмотрено моделирование излучение объекта Кокон Лебеда в модели ускорения частиц на вторичных ударных волнах, следуя статье [14]. В данной работе вычислено, что спектр ускоренных протонов имеет вид степенной функции с изломом со следующими параметрами - показатели спектра 2.1 и 2.64 на низких и высоких энергиях соответственно, энергия излома - 2.2 ТэВ. Размер излучающей области брался равным размеру сверхкаверны Лебеда - 55 пк. Как и ранее, сначала определим переменные, задающие основные параметры источника - концентрацию частиц, его размер и магнитное поле, которое опять положим равным нулю. Диапазон энергий протонов рассмотрим от 0.01 ГэВ до 10 ТэВ. Так же укажем энергию излома.

```
double protonConcentration = 150;
double rmax = 55 * parsec;
```

```

double B = 0;
double sinTheta = 1.0;

double distance = 1400 * parsec;
double Emin = massProton*speed_of_light2 + 0.01E9 * 1.6E-12;
double Emax = 1E13 * 1.6E-12;
double Etrans = 2.2E12 * 1.6E-12;

```

После этого создадим распределение протонов и источник излучения

```

MassiveParticleBrokenPowerLawDistribution* protons = new
    MassiveParticleBrokenPowerLawDistribution(
        massProton, 2.1, 2.64, Emin, Etrans, protonConcentration);
RadiationSource* source = new SimpleFlatSource(
    protons, B, sinTheta, rmax, rmax, distance);

```

Далее потребуется вычислитель излучения. В случае пионного распада необходимо указать концентрацию фоновых протонов.

```

double protonAmbientConcentration = 20;
PionDecayEvaluator* pionDecayEvaluator = new PionDecayEvaluator(
    200, Emin, Emax, protonAmbientConcentration);

```

Как и в предыдущих случаях далее необходимо внутри цикла вычислить излучение в интересующем диапазоне энергий, используя функцию `evaluateFluxFromSource`, и вывести результат в файл в удобных единицах. Спектр излучения, полученный в результате работы данной программы и результаты наблюдений Кокона Лебедя на Fermi LAT, ARGO и HAWC [15, 16, 17] приведены на рисунке 1.8

1.3.4 Тормозное излучение

В текущей версии кода реализовано вычисление тормозного излучения электронов в плазме только для случая теплового распределения. Для этого предназначен класс `BremsstrahlungThermalEvaluator`. В процессе расчета предполагается, что плазма электрон-протонная, с одинаковыми температурами электронов и протонов, в вычислении используются Гаунт-факторы, приведенные в [18]. Пример вычисления тормозного излучения приведен в функции `evaluateBremsstrahlung` в файле `examples.cpp`.

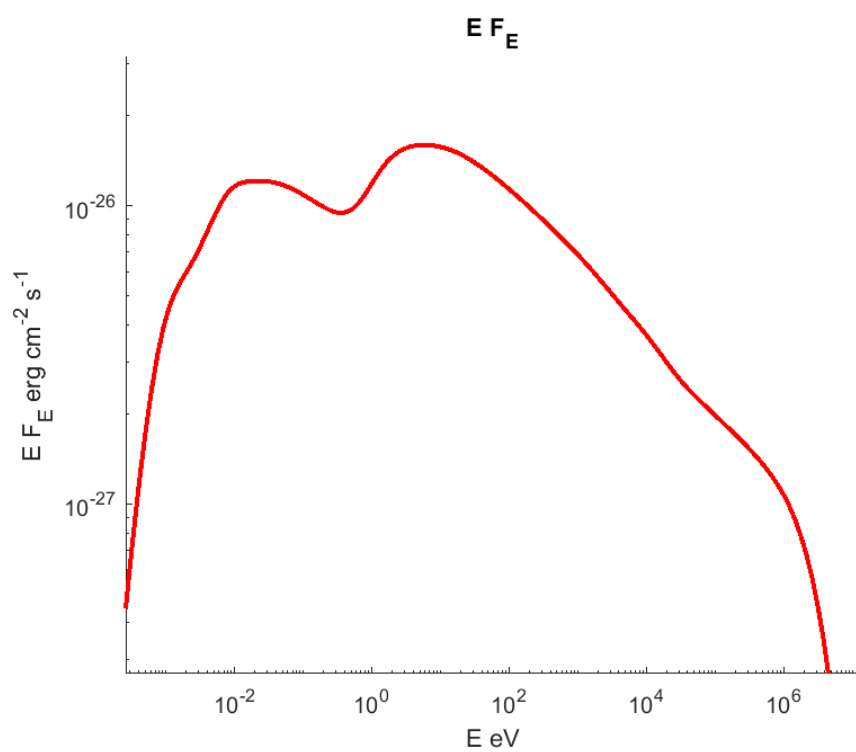


Figure 1.8: Расчетная энергетическая плотность потока гамма излучения Кокон Лебедя и данные наблюдений

Chapter 2

Оптимизация параметров

Код FAINA позволяет не только рассчитывать излучение заданных источников, но и фитировать наблюдательные данные модельными, подбирая необходимые параметры. Реализованы методы оптимизации, пригодные для произвольного числа параметров и широкого класса моделей источников.

2.1 Вычислители целевой функции

Для оптимизации в первую очередь нужно указать целевую функцию, которую требуется минимизировать. Для этой цели используется абстрактный класс `LossEvaluator` и его наследники. В реализованных наследниках используются квадратичные функции оптимизации, взвешенные с учетом наблюдательных ошибок $f = \sum \frac{(F(x_i) - F_{obs,i})^2}{\sigma_i^2}$, где $F(x_i)$ - некая расчетная функция излучения (спектральная плотность потока, например) вычисленная при некоем фиксированном значении параметра x_i (например при данной частоте), $F_{obs,i}$ - наблюдаемая величина этой функции, σ_i - её погрешность. В коде реализованы следующие классы целевых функций `SpectrumLossEvaluator` - для фитирования спектральной плотности потока излучения в данный момент времени, `TimeDependentSpectrumLossEvaluator` - для фитирования спектральной плотности потока излучения переменного источника, измеренного в несколько моментов времени и `RadialProfileLossEvaluator` - для фитирования зависимости яркости различных точек источника в зависимости от радиуса. Публичные методы этих классов перечислены в Таблице 2.1.

Table 2.1: Публичные методы классов вычислителей целевых функций

LossEvaluator	абстрактный класс вычислителя целевой функции
<code>virtual double evaluate(const double* vector, const double* maxParameters, RadiationEvaluator* evaluator)</code>	чисто виртуальный метод, возвращающий значение целевой функции при данных параметрах. Так же на вход принимает вектор нормирующих значений и вычислитель излучения

SpectrumLossEvaluator	класс, в котором целевая функция характеризует отличие вычисленной спектральной плотности излучения от наблюдательных данных, $f = \sum \frac{(F(E_i) - F_{obs,i})^2}{\sigma_i^2}$, где $F(E_i)$ - расчетная спектральная плотность потока излучения при данной энергии E_i , $F_{obs,i}$ - наблюдаемая спектральная плотность потока излучения, σ_i - её погрешность.
SpectrumLossEvaluator(double* energy, double* observedFlux, double* observedError, int Ne, RadiationSource* radiationSource)	конструктор, принимает на вход наблюдаемые значения спектральной плотности энергии, их количество и источник, для которого нужно вычислять излучение в каких единицах?
TimeDependentSpectrumLossEvaluator	класс, в котором целевая функция характеризует отличие вычисленной спектральной плотности излучения от наблюдательных данных, собранных в различные моменты времени, $f = \sum \frac{(F(E_{ij}, t_j) - F_{obs,i,j})^2}{\sigma_{ij}^2}$, где $F(E_{ij}, t_j)$ - расчетная спектральная плотность потока излучения при данной энергии E_{ij} в момент времени t_j , $F_{obs,i,j}$ - наблюдаемая спектральная плотность потока излучения, σ_{ij} - её погрешность. ОБРАТИТЕ ВНИМАНИЕ, что количество наблюдательных точек в разные моменты времени может быть разным
TimeDependentSpectrumLossEvaluator(double** energy, double** observedFlux, double** observedError, int* Ne, double* times, int Ntimes, RadiationTimeDependentSource* radiationSource)	конструктор, принимает на вход двумерные массивы наблюдаемых значений спектральной плотности энергии, массив количества точек в разные моменты времени и зависящий от времени источник, для которого нужно вычислять излучение в каких единицах?
RadialProfileLossEvaluator	класс, в котором целевая функция характеризует отличие радиальной зависимости яркости источника в заданном диапазоне от наблюдательных данных. $f = \sum \frac{(F(R_i) - F_{obs,i})^2}{\sigma_i^2}$, где $F(R_i)$ - расчетная яркость источника при данном радиусе R_i , $F_{obs,i}$ - наблюдаемая яркость, σ_i - её погрешность

RadialProfileLossEvaluator(double energy, double* observedFlux, double* observedError, double* rhoPoints, int Nrho, RadiationSource* radiaionSource)	конструктор, принимающий на вход значение энергии, для которого нужно вычислять яркость, наблюдаемые потоки, погрешности и соответствующие значения радиуса, количество точек и источник, для которого нужно рассчитывать излучение
--	---

2.2 Оптимизаторы целевой функции

Для фитирования постоянных во времени кривых блеска предназначен абстрактный класс `RadiationOptimizer`. В нем определена виртуальная функция `optimize(double* vector, bool* optPar)`, которая и производит процесс оптимизации. Входными параметрами являются: `vector` - массив подбираемых параметров, в который будет записан результат работы программы, `optPar` - массив булевских переменных, определяющих оптимизировать соответствующий параметр, или считать его фиксированным. Функция изменения параметров источника `source->resetParameters`, который будет использоваться в процессе оптимизации, описанная в разделе 1.2.1, должна быть согласована с массивом оптимизируемых параметров `vector`, так как в процессе оптимизации он будет передаваться в нее в качестве аргумента.

В коде реализованы три наследника класса `RadiationOptimizer`: `GridEnumRadiationOptimizer` - производящий поиск минимума простым перебором по сетке параметров с заданным количеством распределенных равномерно логарифмически точек, `GradientDescentRadiationOptimizer` - в котором минимум находится методом градиентного спуска, и `CombinedRadiationOptimizer`, который выполняет оптимизацию двумя этими методами последовательно, используя результат работы первого как начальную точку для второго. Схема наследования классов оптимизаторов показана на рисунке 2.1, а список их публичных методов приведен в Таблице 2.2. Реализованные методы оптимизации применимы для всех описанных выше типов источников, видов электромагнитного излучения и вычислителей целевых функций.

Table 2.2: Публичные методы классов оптимизаторов параметров источников

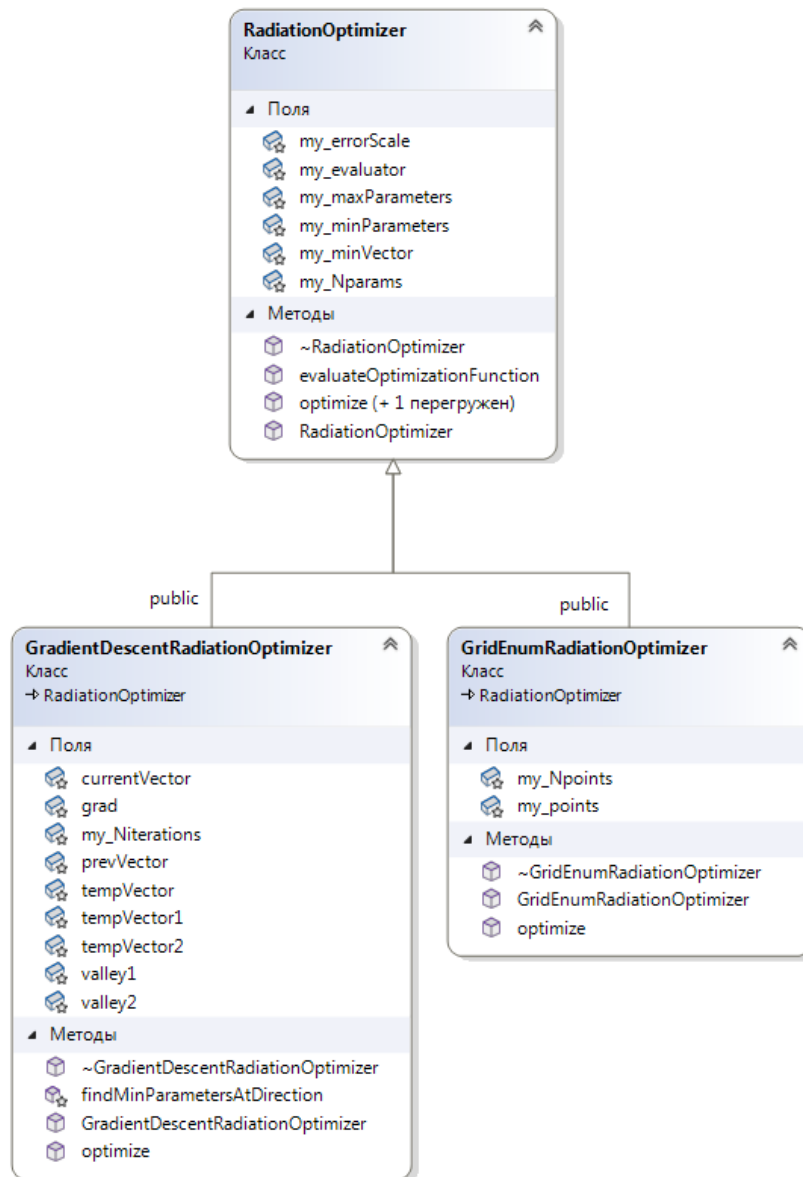


Figure 2.1: Схема наследования классов оптимизаторов

RadiationOptimizer	абстрактный класс для оптимизации параметров источника
double evaluateOptimizationFunction(const double* vector)	вычисляет целевую функцию - взвешенную при данном векторе параметров
void optimize(double* vector, bool* optPar)	функция, осуществляющая оптимизацию, принимает на вход массив подбираемых параметров, в который будет записан результат и массив булевских переменных, определяющих оптимизировать соответствующий параметр, или считать его фиксированным
void outputProfileDiagrams(const double* vector, int Npoints)	функция, которая строит и записывает в файлы двухмерные сечения целевой функции по всем комбинациям параметров, проходящие через точку определяемую заданным вектором параметров
void outputOptimizedProfileDiagram(const double* vector, bool* optPar, int Npoints, int Nparam1, int Nparam2)	функция, которая строит и записывает в файлы двухмерные сечения целевой функции, в которых два параметра с номерами Nparam1 и Nparam2 фиксируются и пробегает соответствующую плоскость, а остальные оптимизируются
GridEnumRadiationOptimizer	класс предназначенный для оптимизации параметров с помощью перебора по сетке
GridEnumRadiationOptimizer(RadiationEvaluator* evaluator, const double* minParameters, const double* maxParameters, int Nparams, const int* Npoints, LossEvaluator* lossEvaluator)	конструктор, создает экземпляр класса с указанным вычислителем излучения, минимальными и максимальными значениями оптимизируемых параметров, количеством этих параметров, массивом с количеством перебираемых точек по каждому параметру и вычислителем целевой функции. При переборе точки будут распределены логарифмически по оси.
GradientDescentRadiationOptimizer	класс, предназначенный для оптимизации параметров методом градиентного спуска
GradientDescentRadiationOptimizer(RadiationEvaluator* evaluator, const double* minParameters, const double* maxParameters, int Nparams, int Niterations, LossEvaluator* lossEvaluator)	конструктор, создает экземпляр класса с указанным вычислителем излучения, минимальными и максимальными значениями оптимизируемых параметров, количеством этих параметров, максимальным количеством итераций градиентного спуска и вычислителем целевой функции

CombinedRadiationOptimizer	класс, предназначенный для совместного использования сеточного поиска и градиентного спуска
CombinedRadiationOptimizer(RadiationEvaluator* evaluator, const double* minParameters, const double* maxParameters, int Nparams, int Niterations, const int* Npoints, LossEvaluator* lossEvaluator)	конструктор, создает экземпляр класса с указанным вычислителем излучения, минимальными и максимальными значениями оптимизируемых параметров, количеством этих параметров, максимальным количеством итераций градиентного спуска, количеством точек для сеточного поиска и вычислителем целевой функции

Пример фитирования параметров источника по наблюдательным данным приведен в функции `fitCSS161010withPowerLawDistribution` в файле `examples.cpp`. Следуя авторам работы [11] произведем расчет синхротронного излучения источника с учетом самопоглощения, считая функцию распределения электронов чисто степенной с показателем 3.6. Но мы не будем накладывать дополнительную связь на параметры и предполагать равенство распределения энергии между магнитным полем и ускоренными частицами, вместо этого магнитное поле и концентрация электронов будут независимыми параметрами.

Подберем параметры Быстрого Оптического Голубого Транзиента CSS161010 на 98 день после вспышки на основе радиоизлучения. Зададим параметры источника на основе данных статьи [11], которые будут использоваться в качестве начального приближения, а так же расстояние до него.

```
double electronConcentration = 25;
double B = 0.6;
double R = 1.4E17;
double fraction = 0.5;
const double distance = 150 * 1E6 * parsec;
```

Далее зададим степенное распределение электронов, с показателем 3.6 и источник в форме плоского диска, перпендикулярного лучу зрения, и вычислитель синхротронного излучения.

```
double Emin = me_c2;
double Emax = 10000 * me_c2;
double index = 3.6;

SynchrotronEvaluator* synchrotronEvaluator = new
    SynchrotronEvaluator(200, Emin, Emax);

MassiveParticlePowerLawDistribution* electrons =
    new MassiveParticlePowerLawDistribution(
        massElectron, index, Emin, electronConcentration);
```

```
SimpleFlatSource* source = new
    SimpleFlatSource(electrons , B, pi/2, R, fraction * R, distance);
```

Теперь определим вектор оптимизируемых параметров - это размер, магнитное поле, концентрация электронов и доля толщины, показывающая какую долю от радиуса диска составляет его толщина. И именно такие параметры ожидает функция `resetParameters` у источника `SimpleFlatSource`. Так же нужно указать минимальные и максимальные значения параметров, которые ограничат область поиска. Максимальные значения так же будут использоваться как константы нормировки.

```
const int Nparams = 4;
double minParameters[Nparams] = { 1E17, 0.01, 0.5, 0.1 };
double maxParameters[Nparams] = { 2E17, 10, 200, 1.0 };
double vector[Nparams] = { R, B, electronConcentration, fraction };
for (int i = 0; i < Nparams; ++i) {
    vector[i] = vector[i] / maxParameters[i];
}
```

Зададим наблюдательные данные, которые и будем фитировать. Обратите внимание, что частоты нужно перевести в энергии, а спектральную плотность потока - в энергетическую (в единицы $\text{см}^{-2}\text{с}^{-1}$).

```
const int Nenergy1 = 4;
double energy1[Nenergy1] = { 1.5E9*hplank, 3.0E9 * hplank,
    6.1E9 * hplank, 9.8E9 * hplank };
double observedFlux[Nenergy1] = { 1.5/(hplank*1E26),
    4.3/(hplank*1E26), 6.1/(hplank*1E26), 4.2/(hplank*1E26) };
double observedError[Nenergy1] = { 0.1 / (hplank * 1E26),
    0.2/(hplank*1E26), 0.3/(hplank*1E26), 0.2/(hplank*1E26) };
```

Далее создадим вычислитель целевой функции, фитирующий спектр и комбинированный оптимизатор, и укажем количество точек для перебора и количество итерации градиентного спуска. Так же укажем, что оптимизируем все параметры.

```
bool optPar[Nparams] = { true, true, true, true };
int Niterations = 20;
int Npoints[Nparams] = { 10,10,10,10 };
```

```
LossEvaluator* lossEvaluator = new SpectrumLossEvaluator(energy1, observedFlux,
    observedError);
RadiationOptimizer* optimizer = new CombinedRadiationOptimizer(
    synchrotronEvaluator, minParameters, maxParameters, Nparams, Niterations);
```

Применим функцию `optimize` и изменим параметры источника на оптимальные

```
optimizer->optimize(vector, optPar, energy1, observedFlux,
```

```

observedError , Nenergy1 , source );
source->resetParameters(vector , maxParameters );

```

Полученные в результате оптимизации параметры источника равны: радиус диска $R = 1.8 \times 10^{17}$ см, магнитное поле $B = 1.6$ Гс, концентрация электронов $n = 2.3 \text{ см}^{-3}$, доля толщины $fraction = 0.54$. Значение целевой функции $f \approx 50$. Модельный спектр излучения с данными параметрами и наблюдательные данные изображены на рисунке 2.2.

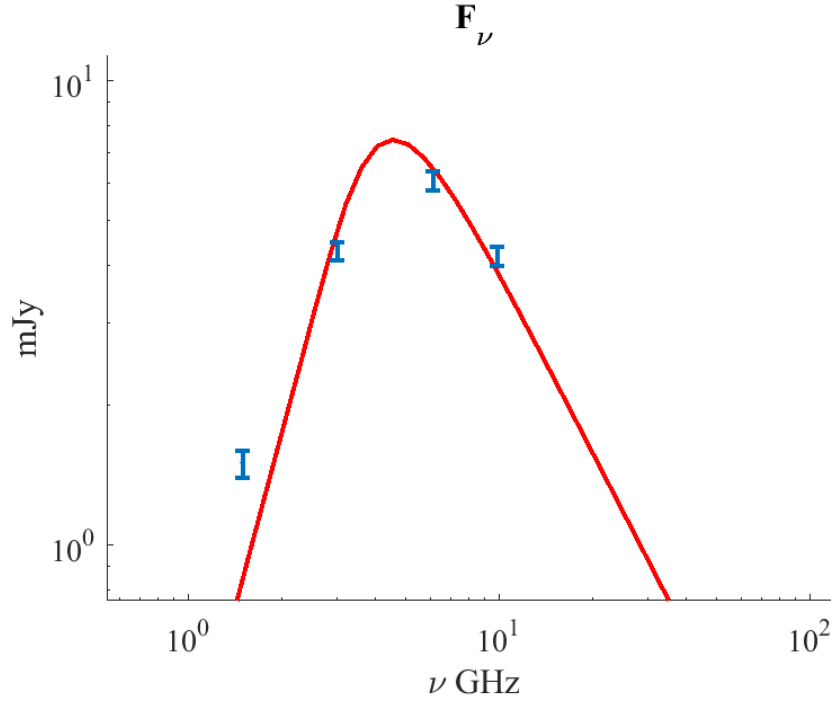


Figure 2.2: Наблюдаемый и расчетный спектр радиоизлучения объекта CSS161010 на 98 день после вспышки

Chapter 3

Формулы расчета излучения

3.1 Преобразование функции распределения фотонов

Функция распределения фотонов задана в сферических координатах $n_{ph}(\epsilon, \mu, \phi)$. Рассмотрим переход в систему отсчета, движущуюся в направлении оси z с лоренц-фактором $\gamma = 1/\sqrt{1 - \beta^2}$. Количество частиц в элементе фазового пространства N - инвариант.

$$N = n_{ph}(\epsilon, \mu, \phi) d\epsilon d\mu d\phi dV = n'_{ph}(\epsilon', \mu', \phi') d\epsilon' d\mu' d\phi' dV' \quad (3.1)$$

Рассмотрим преобразование вектора четырех-импульса. Поперечные компоненты не изменяются, а временная и продольная меняются следующим образом, учитывая что $p_z = \mu\epsilon$:

$$\begin{pmatrix} \epsilon' \\ \mu'\epsilon' \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \gamma & -\beta\gamma \\ -\beta\gamma & \gamma \end{pmatrix} \times \begin{pmatrix} \epsilon \\ \mu\epsilon \end{pmatrix} \quad (3.2)$$

Из первой строчки матрицы получаем уравнение для доплеровского сдвига энергии

$$\epsilon' = \gamma(1 - \mu\beta)\epsilon \quad (3.3)$$

Вычислим производные новой энергии по старым координатам

$$\frac{d\epsilon'}{d\epsilon} = \gamma(1 - \mu\beta) \quad (3.4)$$

$$\frac{d\epsilon'}{d\mu} = -\gamma\beta\epsilon \quad (3.5)$$

Из второй строчки матрицы получаем $\mu'\epsilon' = -\beta\gamma\epsilon + \gamma\mu\epsilon$. Подставив значение ϵ' из 3.3 и сократив ϵ получим уравнение аберрации света

$$\mu' = \frac{\mu - \beta}{1 - \mu\beta} \quad (3.6)$$

Заметим, что угол наклона луча в новой системе не зависит от энергии в старой системе.

Вычислим частную производную $\frac{d\mu'}{d\mu}$

$$\frac{d\mu'}{d\mu} = \frac{d}{d\mu} \frac{1}{\beta} \frac{\beta\mu - 1 + 1 - \beta^2}{1 - \mu\beta} = \frac{d}{d\mu} \frac{1}{\beta} \frac{1 - \beta^2}{1 - \mu\beta} = \frac{1 - \beta^2}{(1 - \mu\beta)^2} = \frac{1}{\gamma^2(1 - \mu\beta)^2} \quad (3.7)$$

Азимутальный угол не зависит от системы отсчета $\phi' = \phi$. Преобразование элемента объема описывается выражением $\frac{dV'}{dV} = \frac{\epsilon}{\epsilon'}$ см. ЛЛ Т2 параграф 10, вот только там используется переход в собственную систему. То есть

$$\frac{dV'}{dV} = \frac{1}{\gamma(1 - \mu\beta)} \quad (3.8)$$

Матрица якоби преобразования координат выглядит следующим образом

$$J = \begin{pmatrix} \frac{d\epsilon'}{d\epsilon} & \frac{d\epsilon'}{d\mu} & 0 & 0 \\ 0 & \frac{d\mu'}{d\mu} & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & \frac{dV'}{d\mu} & 0 & \frac{dV'}{dV} \end{pmatrix} \quad (3.9)$$

При такой матрице якобиан, к счастью, равен произведению диагональных членов

$$\frac{D(\epsilon', \mu', \phi', V')}{D(\epsilon, \mu, \phi, V)} = \frac{d\epsilon'}{d\epsilon} \frac{d\mu'}{d\mu} \frac{dV'}{dV} = \gamma(1 - \mu\beta) \frac{1}{\gamma^2(1 - \mu\beta)^2} \frac{1}{\gamma(1 - \mu\beta)} = \frac{1}{\gamma^2(1 - \mu\beta)^2} \quad (3.10)$$

И в итоге функция распределения фотонов преобразуется с помощью деления на вычисленный якобиан

$$n'_{ph}(\epsilon', \mu', \phi') = \frac{n_{ph}(\epsilon, \mu, \phi)}{\frac{D(\epsilon', \mu', \phi', V')}{D(\epsilon, \mu, \phi, V)}} = \gamma^2(1 - \mu\beta)^2 n_{ph}(\epsilon, \mu, \phi) \quad (3.11)$$

3.2 Комптоновское рассеяние

Рассмотрим рассеяние фотонов на одном электроне, движущемся вдоль ось z, см [8]. Сечение Клейна-Нишины в системе покоя электрона равно

$$\frac{d\sigma}{d\epsilon'_1 d\Omega'_1} = \frac{r_e^2}{2} \left(\frac{\epsilon'_1}{\epsilon'_0} \right)^2 \left(\frac{\epsilon'_1}{\epsilon'_0} + \frac{\epsilon'_0}{\epsilon'_1} - \sin^2 \Theta' \right) \delta\left(\epsilon'_1 - \frac{\epsilon'_0}{1 + \frac{\epsilon'_0}{m_e c^2} (1 - \cos \Theta')}\right) \quad (3.12)$$

Где r_e - классический радиус электрона, ϵ'_0 и ϵ'_1 - энергии начального и конечного фотона, соответственно, Θ' - угол между начальным и конечным фотоном, определяемый выражением $\cos \Theta' = \cos \theta'_0 \cos \theta'_1 + \sin \theta'_0 \sin \theta'_1 \cos(\phi'_1 - \phi'_0)$. Штрихованные индексы относятся к системе отсчета электрона. При этом начальная и конечная энергии фотонов оказываются связаны соотношениями

$$\epsilon'_1 = \frac{\epsilon'_0}{1 + \frac{\epsilon'_0}{m_e c^2} (1 - \cos \Theta')} \quad (3.13)$$

$$\epsilon'_0 = \frac{\epsilon'_1}{1 - \frac{\epsilon'_1}{m_e c^2} (1 - \cos \Theta')} \quad (3.14)$$

Число фотонов, рассеявшихся в заданный телесный угол в единицу времени в промежуток энергии в системе покоя электрона равно

$$\frac{dN'}{dt' d\epsilon'_1 d\Omega'_1} = \int c \frac{d\sigma}{d\epsilon'_1 d\Omega'_1} \frac{dn'}{d\epsilon'_0 d\Omega'_0} d\Omega'_0 d\epsilon'_0 \quad (3.15)$$

Перепишем дельта-функцию через энергию начального фотона с помощью соотношения

$$\delta(f(x)) = \sum \frac{\delta(x - x_k)}{|f'(x_k)|} \quad (3.16)$$

где x_k - корни функции $f(x)$. Производная выражения внутри дельта-функции равна

$$\frac{d\epsilon'_1}{d\epsilon'_0} = \frac{1}{(1 + \frac{\epsilon'_0}{m_e c^2}(1 - \cos \Theta'))^2} \quad (3.17)$$

и она сократится с квадратом отношения энергий в формуле для сечения. Функцию распределения начальных фотонов выразим в лабораторной системе с помощью выражения 3.11.

$$\frac{dN'}{dt' d\epsilon'_1 d\Omega'_1} = \int \frac{r_e^2 c}{2} \gamma_e^2 (1 - \mu_0 \beta_e)^2 \left(\frac{\epsilon'_1}{\epsilon'_0} + \frac{\epsilon'_0}{\epsilon'_1} - \sin^2 \Theta' \right) \frac{dn}{d\epsilon_0 d\Omega_0} \delta\left(\epsilon'_0 - \frac{\epsilon'_1}{1 - \frac{\epsilon'_1}{m_e c^2}(1 - \cos \Theta')}\right) d\epsilon'_0 d\mu'_0 d\phi'_0 \quad (3.18)$$

Теперь избавимся от дельта-функции, проинтегрировав по ϵ'_0 .

$$\frac{dN'}{dt' d\epsilon'_1 d\Omega'_1} = \int \frac{r_e^2 c}{2} \gamma_e^2 (1 - \mu_0 \beta_e)^2 (1 + \cos^2 \Theta' + (\frac{\epsilon'_1}{m_e c^2})^2 \frac{(1 - \cos \Theta')^2}{1 - \frac{\epsilon'_1}{m_e c^2}(1 - \cos \Theta')}) \frac{dn}{d\epsilon_0 d\Omega_0} d\mu'_0 d\phi'_0 \quad (3.19)$$

Осталось перевести поток рассеянных фотонов в лабораторную систему отсчета $\frac{dN}{dt d\epsilon_1 d\Omega_1} = \frac{dN'}{dt' d\epsilon'_1 d\Omega'_1} \frac{dt'}{dt} \frac{d\epsilon'_1}{d\epsilon_1} \frac{d\Omega'_1}{d\Omega_1}$. Используя то, что $dt = \gamma_e dt'$, $\epsilon = \frac{1}{\gamma_e(1 - \mu_1 \beta_e)} \epsilon'$ и $\mu'_1 = \frac{\mu_1 - \beta_e}{1 - \mu_1 \beta_e}$ получим

$$\frac{dN}{dt d\epsilon_1 d\Omega_1} = \int \frac{r_e^2 c}{2} \frac{(1 - \mu_0 \beta_e)^2}{1 - \mu_1 \beta_e} (1 + \cos^2 \Theta' + (\frac{\epsilon'_1}{m_e c^2})^2 \frac{(1 - \cos \Theta')^2}{1 - \frac{\epsilon'_1}{m_e c^2}(1 - \cos \Theta')}) \frac{dn}{d\epsilon_0 d\Omega_0} d\mu'_0 d\phi'_0 \quad (3.20)$$

При интегрировании нужно выразить углы в лабораторной системе отсчета μ_0, ϕ_0 через переменные интегрирования μ'_0, ϕ'_0 . Для расчета рассеяния на распределении электронов нужно проинтегрировать формулу 3.20 с функцией распределения электронов, нормированной на количество частиц. При этом надо учесть разные направления движения электронов и произвести повороты углов.

Так же может быть удобно интегрировать в переменных лабораторной системы расчета, тогда выражение для потока фотонов будет следующим

$$\frac{dN}{dt d\epsilon_1 d\Omega_1} = \int \frac{r_e^2 c}{2} \frac{1}{\gamma_e^2 (1 - \mu_1 \beta_e)} (1 + \cos^2 \Theta' + (\frac{\epsilon'_1}{m_e c^2})^2 \frac{(1 - \cos \Theta')^2}{1 - \frac{\epsilon'_1}{m_e c^2}(1 - \cos \Theta')}) \frac{dn}{d\epsilon_0 d\Omega_0} d\mu_0 d\phi_0 \quad (3.21)$$

При рассмотрении процессов, связанных с электронами высоких энергий $\gamma_e \approx 10^8$ относительные численные погрешности вычислений могут быть очень велики, так как β_e и $\mu_0, \mu_1, \cos \Theta'$ оказываются слишком близки к единице и стандартный тип double может не разрешать это отличие. Поэтому для численных вычислений оказывается полезным ввести следующие вспомогательные величины:

$$\delta_e = 1 - \beta_e \quad (3.22)$$

$$\text{versin } \theta = 1 - \cos \theta \quad (3.23)$$

Тогда выражения вида $1 - \mu \beta_e$ в этих величинах переписывается как

$$1 - \mu \beta_e = \text{versin } \theta + \delta_e - \text{versin } \theta \delta_e \quad (3.24)$$

а выражение для угла между конечным и начальным фотоном как

$$1 - \cos \Theta' = \text{versin } \theta'_0 + \text{versin } \theta'_1 - \text{versin } \theta'_0 \text{versin } \theta'_1 - \sin \theta'_0 \sin \theta'_1 \cos(\phi'_1 - \phi'_0) \quad (3.25)$$

С использованием данных выражений значительно повышается точность и максимальные доступные к рассмотрению энергии фотонов и электронов.

В случае изотропных функций распределения фотонов и релятивистских электронов можно произвести аналитическое интегрирование по угловым переменным [9, 10], и тогда для вычисления излучения достаточно лишь провести интегрирования по энергиям по формуле

$$\frac{dN}{dt d\epsilon_1 d\Omega_1} = \int \frac{2\pi r_e^2 m_e c^3}{\epsilon_0 \gamma_e^2} \frac{dn_{ph}}{d\epsilon_0} \frac{dn_e}{d\epsilon_e} (2q \ln(q) + 1 + q - 2q^2 + \frac{q^2(1-q)\Gamma^2}{2(1+q\Gamma)}) d\epsilon_0 d\epsilon_e \quad (3.26)$$

где $\Gamma = 4\epsilon_0 \gamma_e / m_e c^2$, $q = \epsilon_1 / ((\gamma_e m_e c^2 - \epsilon_1)\Gamma)$.

3.3 Синхротронное излучение

Процесс синхротронного излучения хорошо известен и описан в классических работах. Но с точки зрения квантовой электродинамики, любому процессу излучения можно так же сопоставить процесс поглощения. Сечение процесса синхротронного самопоглощения описано в работе Гизеллини и Свенсона [19]. Спектральная плотность мощности излучения единицы объема вещества определяется формулой

$$I(\nu) = \int_{E_{min}}^{E_{max}} dE \frac{\sqrt{3}e^3 n F(E) B \sin(\phi)}{m_e c^2} \frac{\nu}{\nu_c} \int_{\frac{\nu}{\nu_c}}^{\infty} K_{5/3}(x) dx, \quad (3.27)$$

где ϕ это угол между вектором магнитного поля и лучом зрения, ν_c критическая частота, определяемая выражением $\nu_c = 3e^2 B \sin(\phi) E^2 / 4\pi m_e^3 c^5$, и $K_{5/3}$ - функция МакДональда. Коэффициент поглощения для фотонов, распространяющихся вдоль луча зрения равен

$$k(\nu) = \int_{E_{min}}^{E_{max}} dE \frac{\sqrt{3}e^3}{8\pi m_e \nu^2} \frac{n B \sin(\phi)}{E^2} \frac{d}{dE} E^2 F(E) \frac{\nu}{\nu_c} \int_{\frac{\nu}{\nu_c}}^{\infty} K_{5/3}(x) dx. \quad (3.28)$$

References

1. Mathis J. S., Mezger P. G., Panagia N. Interstellar radiation field and dust temperatures in the diffuse interstellar medium and in giant molecular clouds // *Astron. Astrophys.* — 1983. — Vol. 128. — P. 212–229.
2. Sironi Lorenzo, Spitkovsky Anatoly. Particle Acceleration in Relativistic Magnetized Collisionless Pair Shocks: Dependence of Shock Acceleration on Magnetic Obliquity // *ApJ*. — 2009. — Vol. 698, no. 2. — P. 1523–1549.
3. Guo Xinyi, Sironi Lorenzo, Narayan Ramesh. Non-thermal Electron Acceleration in Low Mach Number Collisionless Shocks. I. Particle Energy Spectra and Acceleration Mechanism // *ApJ*. — 2014. — Vol. 794, no. 2. — P. 153.
4. Crumley P., Caprioli D., Markoff S., Spitkovsky A. Kinetic simulations of mildly relativistic shocks - I. Particle acceleration in high Mach number shocks // *MNRAS*. — 2019. — Vol. 485, no. 4. — P. 5105–5119.
5. Romansky V. I., Bykov A. M., Osipov S. M. Electron and ion acceleration by relativistic shocks: particle-in-cell simulations // *Journal of Physics Conference Series*. — Vol. 1038 of *Journal of Physics Conference Series*. — 2018. — P. 012022.
6. Ginzburg V. L. Theoretical physics and astrophysics. Additional chapters. — 1975.
7. Klein O., Nishina Y. The Scattering of Light by Free Electrons according to Dirac's New Relativistic Dynamics // *Nature*. — 1928. — Vol. 122, no. 3072. — P. 398–399.
8. Dubus G., Cerutti B., Henri G. The modulation of the gamma-ray emission from the binary LS 5039 // *Astron. Astrophys.* — 2008. — Vol. 477, no. 3. — P. 691–700.
9. Jones Frank C. Calculated Spectrum of Inverse-Compton-Scattered Photons // *Physical Review*. — 1968. — Vol. 167, no. 5. — P. 1159–1169.
10. Bykov A. M., Chevalier R. A., Ellison D. C., Uvarov Yu. A. Nonthermal Emission from a Supernova Remnant in a Molecular Cloud // *ApJ*. — 2000. — Vol. 538, no. 1. — P. 203–216.
11. Coppejans D. L., Margutti R., Terreran G. et al. A Mildly Relativistic Outflow from the Energetic, Fast-rising Blue Optical Transient CSS161010 in a Dwarf Galaxy // *ApJ Lett.* — 2020. — may. — Vol. 895, no. 1. — P. L23.
12. Kelner S. R., Aharonian F. A., Bugayov V. V. Energy spectra of gamma rays, electrons, and neutrinos produced at proton-proton interactions in the very high energy regime // *Phys. Rev. D*. — 2006. — Vol. 74, no. 3. — P. 034018.
13. Kafexhiu Ervin, Aharonian Felix, Taylor Andrew M., Vila Gabriela S. Parametrization of gamma-ray production cross sections for p p interactions in a broad proton energy range from the kinematic threshold to PeV energies // *Phys. Rev. D*. — 2014. — Vol. 90, no. 12. — P. 123014.
14. Bykov A. M., Kalyashova M. E. Modeling of GeV-TeV gamma-ray emission of Cygnus Cocoon // *Advances in Space Research*. — 2022. — Vol. 70, no. 9. — P. 2685–2695.

15. Ackermann M., Ajello M., Allafort A. et al. A Cocoon of Freshly Accelerated Cosmic Rays Detected by Fermi in the Cygnus Superbubble // *Science*. — 2011. — Vol. 334, no. 6059. — P. 1103.
16. Bartoli B., Bernardini P., Bi X. J. et al. Identification of the TeV Gamma-Ray Source ARGO J2031+4157 with the Cygnus Cocoon // *ApJ*. — 2014. — Vol. 790, no. 2. — P. 152.
17. Abeysekara A. U., Albert A., Alfaro R. et al. HAWC observations of the acceleration of very-high-energy cosmic rays in the Cygnus Cocoon // *Nature Astronomy*. — 2021. — Vol. 5. — P. 465–471.
18. Rybicki George B., Lightman Alan P. *Radiative Processes in Astrophysics*. — 1986.
19. Ghisellini Gabriele, Svensson Roland. The synchrotron and cyclo-synchrotron absorption cross-section // *MNRAS*. — 1991. — Vol. 252. — P. 313–318.

Литература

1. Mathis J. S., Mezger P. G., Panagia N. Interstellar radiation field and dust temperatures in the diffuse interstellar medium and in giant molecular clouds // *Astron. Astrophys.* — 1983. — Vol. 128. — P. 212–229.
2. Sironi Lorenzo, Spitkovsky Anatoly. Particle Acceleration in Relativistic Magnetized Collisionless Pair Shocks: Dependence of Shock Acceleration on Magnetic Obliquity // *ApJ*. — 2009. — Vol. 698, no. 2. — P. 1523–1549.
3. Guo Xinyi, Sironi Lorenzo, Narayan Ramesh. Non-thermal Electron Acceleration in Low Mach Number Collisionless Shocks. I. Particle Energy Spectra and Acceleration Mechanism // *ApJ*. — 2014. — Vol. 794, no. 2. — P. 153.
4. Crumley P., Caprioli D., Markoff S., Spitkovsky A. Kinetic simulations of mildly relativistic shocks - I. Particle acceleration in high Mach number shocks // *MNRAS*. — 2019. — Vol. 485, no. 4. — P. 5105–5119.
5. Romansky V. I., Bykov A. M., Osipov S. M. Electron and ion acceleration by relativistic shocks: particle-in-cell simulations // *Journal of Physics Conference Series*. — Vol. 1038 of *Journal of Physics Conference Series*. — 2018. — P. 012022.
6. Ginzburg V. L. Theoretical physics and astrophysics. Additional chapters. — 1975.
7. Klein O., Nishina Y. The Scattering of Light by Free Electrons according to Dirac's New Relativistic Dynamics // *Nature*. — 1928. — Vol. 122, no. 3072. — P. 398–399.
8. Dubus G., Cerutti B., Henri G. The modulation of the gamma-ray emission from the binary LS 5039 // *Astron. Astrophys.* — 2008. — Vol. 477, no. 3. — P. 691–700.
9. Jones Frank C. Calculated Spectrum of Inverse-Compton-Scattered Photons // *Physical Review*. — 1968. — Vol. 167, no. 5. — P. 1159–1169.
10. Bykov A. M., Chevalier R. A., Ellison D. C., Uvarov Yu. A. Nonthermal Emission from a Supernova Remnant in a Molecular Cloud // *ApJ*. — 2000. — Vol. 538, no. 1. — P. 203–216.
11. Coppejans D. L., Margutti R., Terreran G. et al. A Mildly Relativistic Outflow from the Energetic, Fast-rising Blue Optical Transient CSS161010 in a Dwarf Galaxy // *ApJ Lett.* — 2020. — may. — Vol. 895, no. 1. — P. L23.
12. Kelner S. R., Aharonian F. A., Bugayov V. V. Energy spectra of gamma rays, electrons, and neutrinos produced at proton-proton interactions in the very high energy regime // *Phys. Rev. D*. — 2006. — Vol. 74, no. 3. — P. 034018.
13. Kafexhiu Ervin, Aharonian Felix, Taylor Andrew M., Vila Gabriela S. Parametrization of gamma-ray production cross sections for p p interactions in a broad proton energy range from the kinematic threshold to PeV energies // *Phys. Rev. D*. — 2014. — Vol. 90, no. 12. — P. 123014.
14. Bykov A. M., Kalyashova M. E. Modeling of GeV-TeV gamma-ray emission of Cygnus Cocoon // *Advances in Space Research*. — 2022. — Vol. 70, no. 9. — P. 2685–2695.

15. Ackermann M., Ajello M., Allafort A. et al. A Cocoon of Freshly Accelerated Cosmic Rays Detected by Fermi in the Cygnus Superbubble // *Science*. — 2011. — Vol. 334, no. 6059. — P. 1103.
16. Bartoli B., Bernardini P., Bi X. J. et al. Identification of the TeV Gamma-Ray Source ARGO J2031+4157 with the Cygnus Cocoon // *ApJ*. — 2014. — Vol. 790, no. 2. — P. 152.
17. Abeysekara A. U., Albert A., Alfaro R. et al. HAWC observations of the acceleration of very-high-energy cosmic rays in the Cygnus Cocoon // *Nature Astronomy*. — 2021. — Vol. 5. — P. 465–471.
18. Rybicki George B., Lightman Alan P. *Radiative Processes in Astrophysics*. — 1986.
19. Ghisellini Gabriele, Svensson Roland. The synchrotron and cyclo-synchrotron absorption cross-section // *MNRAS*. — 1991. — Vol. 252. — P. 313–318.