fasthi简要使用说明

fasthi 是用于分析FAST中性氢漂移扫描巡天数据的python程序, 其主要功能为:

- 通过给定fits文件信息, 寻找fitscube中的SDSS源
- 通过基线扣除的方法得到源的峰值流量、信噪比等信息
- 通过积分流量的方法得到源的积分流量、等值宽度、信噪比等信息
- 绘图查看源的射电信号、光学图像等
- 分析结果形成catalog以供使用

程序在有条件的计算机上支持多核并行运算。

程序部分功能(FFT降噪等)有待完善。

安装&使用

由于程序需依赖于 multiprocessing 库的共享内存功能,只支持python3.8及以上版本。

程序开发使用的环境见 fasthi.yaml, 推荐使用 conda 直接导入该环境使用:

1 | conda env create -f fasthi.yaml

使用虚拟环境运行程序可以有效解决依赖冲突的问题。有关Anaconda3的安装,详见install anaconda3.md或其PDF版本。

程序在Linux系统上测试通过,Windows/Mac下理论上同样可以使用,但未经测试。运行程序前需要激活虚拟环境:

1 | conda activate fasthi

如需退出该虚拟环境, 执行:

1 | conda deactivate

运行程序前先对配置文档 config.yml 进行配置,详见后文配置章节。

注:大部分参数与之前版本相对应,但新增/删改了一些,请依照说明仔细确认,必要时搜索源码中对应的关键词以确认。文件中参数的默认值在作者调试程序的过程中结果符合预期。

运行程序请参考 demo.py,可以根据自身需求修改后使用,也可直接运行(分析配置文件中指定目录下所有符合条件的fits文件):

1 python demo.py

配置

程序会从配置文件 config.yml 中读取运行需要的参数,下面依次说明。配置文件中亦有对每个参数的注释,可供参考。如有疑惑,请在源代码中搜索对应的键(关键词)查看具体使用。

DIR

与文件夹相关的参数

• work dir:

指定工作文件夹, 之后程序会在该文件夹中创建一系列文件/文件夹

• fits dir:

指定存放要分析的fits文件的文件夹,当文件夹中的fits文件后缀与配置文件中的 FITS.back_str 一致 时,程序将该文件纳入工作队列中,以待分析

• lib_dir:

程序依赖的文件的存放路径,通常不需要更改

RUN

与程序运行相关的参数

• n_fits:

程序最多运行的fits文件数量

• n cores:

程序多核运行使用的核心数量,使用4核心则赋值4,单核运行则赋值1,使用全部可用核心的指定比例则赋值0并调整 RUN.use_ratio 参数。具体逻辑见配置文件中的注释

• use_ratio:

当 RUN.n_cores 为0时,使用全部核心中 RUN.use_ratio 百分比的核心进行并行运算。取值0-100

ANALYSE

程序中数据分析用到的参数、请根据实际需要调整

• bsl inner/bsl outer:

基线采样的范围,单位为角分

• bsl hw/bsl hh:

绘图时展示基线的窗口大小(半宽和半高),单位为角分

bsl_vn:

可信的最小基线采样数目、若源可选择的基线采样数目小于这个数、跳过这个源

• bsl_save:

是否保存一张独立的基线图。该功能目前未作实现

• bsl ma:

对基线进行滑动平均的窗口大小,单位为像素。目前未作实现

• bsl_rm_nan:

是否剔除基线采样中存在nan值的样本,True/False。若为True,基线采样中包含nan的样本不会参与到基线的计算中;若为False,直接使用 np. nanmedian 得到基线

opt_range:

绘图时光学图像窗口的大小(半高和半宽),单位为角分

opt_save:

是否保存一张独立的光学图像。目前未作实现

• w50:

対信号的先验w50,用于确定分析信号的速度范围,单位km/s

• view_scale:

配合w50确定分析信号的速度范围。实际分析信号的窗口大小为 $2*view_{s}cale*w50$

• int vel:

绘制信号时的积分尺度,单位km/s

• fft run:

是否用fft降噪。目前未实现,请设为False

• fft_range:

目前未实现, 请忽略

• reduce ifma:

是否在扣除基线前対信号使用滑动平均, True/False

• reduce ma:

在扣除基线前使用滑动平均的窗口大小

• measure ma:

在使用第一种方法测量参数前,对扣除基线后的信号使用滑动平均的窗口大小。关于两种测量方法见 FAQ

• intm range:

在使用第二种方法测量参数时,拟合使用的最大速度范围,单位为km/s

• intm valid:

在使用第二种方法测量参数时,拟合使用的速度范围的最小值,单位为km/s。小于该值认为结果不可信,返回的catalog中相关参数设为-1

• intm_ap:

在使用第二种方法测量参数时,如果采用类似孔径测光的方式测流量,其孔径的大小,单位为角分。程序目前使用给定RA、Dec下对应像素的值(程序中的 sigcent)作为流量计算的来源,如有需要请修改源代码

• intn in/intn out:

在使用第二种方法测量参数时,计算noise的的圆环的内径和外径,单位为角分。目前程序未使用该圆环计算noise,事实上可结合该圆环确定噪音与上面上面孔径测得的流量计算信噪比snr,程序中有实现但未将结果输出到catalog;catalog中 intsnr 使用的是 $snr\sim A/C$

SAVE

程序中保存结果的文件夹相关设定、通常不需要改变

• dir type:

存储结果的文件夹命名方案,详见配置文件中的注释

name_catalog:

生成的Catalog的命名

SDSS

下载并保存SDSS Catalog使用的参数

• skip_save:

True或False,为True时当程序找到本地对应Catalog时,不再从网络上下载并覆盖

• dec_width:

指定fitscube的赤纬(Dec)方向的覆盖范围,单位为角度,请根据实际需要修改

• zmin/zmax:

SDSS Catalog的红移区间

FITS

• back_str: 用于识别fitscube的文件名后缀

Catalog

对程序生成的Catalog中每一列的说明

• id:

源对应在SDSS Catalog中数据的第几行,从0开始计数

• ra/dec:

源的赤经/赤纬,读自SDSS Catalog中ra、dec列,单位角度

• vel·

HI源的多普勒红移换算的速度,红移读自SDSS Catalog, vel=c*z,单位m/s

peakvel:

扣基线后, 预估的+-w50范围内信号最大值对应的速度, 单位m/s

w50/w20:

扣基线测量方法得到的w50和w20,由于测量不准确,目前没有实际实现,值设为-1

flux:

扣基线后,预估的+-w50范围内信号对速度的求和。 如果fitscube数据单位是Jy,则flux单位为Jy*m/s

rms:

扣除基线后, 预估的+-w50范围之外的信号的rms, 单位同fitscube数据单位

snr

扣基线后,预估的+-w50范围内信号最大值与rms之比

intf

第二种测量方法中Aw的值,表示积分流量。 如果fitscube数据单位是Jy,则flux单位为\$\rm Jym/s\$

intw:

第二种测量方法中w的值,表示等值宽度。单位为m/s

inta:

第二种测量方法中A的值、表示等效的信号流量。单位同fitscube数据单位

• intsnr:

第二种测量方法中A/C的值,表示信噪比。

• interr:

第二种测量方法中拟合曲线与观测值之差的标准差, 表征拟合效果

FAQ

- 1. 程序运行后, 会在 DIR. work_dir 下创建数个文件夹:
 - o optimgs:

存放下载下来的光学图像,用于绘图。如果文件夹中没有程序需要的图像文件,会自动下载至该 文件夹中。

o SDSS:

存放下载下来的SDSS光学源Catalog,用于在fitscube中搜寻对应源的中性氢信号。如果文件夹中没有程序需要的图像文件,会自动下载至该文件夹中。

o results:

存放分析结果的文件夹,每个fits文件的分析结果命名由 SAVE. dir_type 决定。

o temp:

存放临时文件的文件夹, 目前没有用。

- 2. 程序提供了两种测量的方法与结果:
 - 1. 在SDSS光学数据推断出的射电速度 x_0 附近 $x \in \{x|abs(x-x_0) < w_{50} \cdot view_scale\}$,确定脏信号y(x),在周围同Dec处采样计算基线bsl(x)(中值法),将脏信号扣除基线得到信号sig(x) = y(x) bsl(x),表征fitscube中给定RA、Dec处,速度在 $x \in \{x|abs(x-x_0) < w_{50} \cdot view_scale\}$ 内的信号,测量并给出峰值流量、信噪比等信息(详见 ParallelCommander . py 340行附近)。

注:该方法受到噪音、驻波的影响很大,且较难去除,如果源的信号较弱,通常结果不可靠。同样因为这个原因,没有对w50、w20进行测量,生成的catalog中这两列数据为-1

2. 假设在信号对应的速度附近,真实射电信号集中在 $x_0-0.5w < x < x_0+0.5w$ 、sig(x)=A的矩形内,噪音包括期望为C的泊松噪声 $noise_1(x)=P(x,C)$ 和驻波项 $noise_2(x)=B\sin(\omega x+\varphi)$,则理论上观测的信号 $y_{th}(x)=sig(x)+noise_1(x)+noise_2(x)$,即一个分段函数:

$$y_{th}(x) = egin{cases} A + B \sin{(\omega x + arphi)} + P(x), & |x - x_0| < 0.5w \ B \sin{(\omega x + arphi)} + P(x), & |x - x_0| \geq 0.5w \end{cases}$$

若将信号对称地沿速度积分, 可得到:

$$\int_{x_0-x}^{x_0+x} y_{th}(x') dx' = 2 \int_{x_0}^{x_0+x} y_{th}(x') dx' = egin{cases} 2Ax + B' \sin{(\omega x + arphi')} + 2Cx, & |x-x_0| < 0.5w \ Aw + B' \sin{(\omega x + arphi')} + 2Cx, & |x-x_0| \geq 0.5w \end{cases}$$

记 $t = 2(x - x_0)$, 考虑t > 0, 可将积分变换为:

$$F_{th}(t) = egin{cases} At + B'' \sin{(\omega'' t + arphi'')} + Ct, & 0 < t < w \ Aw + B' \sin{(\omega'' t + arphi')} + Ct, & t \geq w \end{cases}$$

而対观测得到的信号 $y_{obs}(x)$,类似地积分(沿速度方向求和)得到 $F_{obs}(t)$ 。用 scipy.optimize.curve_fit 以 $F_{th}(t)$ 为模型对 $F_{obs}(t)$ 进行拟合,可以确定参数A、w与C。此时,将 $A\cdot w$ 之积作为信号的积分流量,w作为等值宽度,A/C作为信噪比,标准差 $\mathrm{std}(F_{th}-F_{obs})$ 作为表征拟合结果可信程度的量。

注:该方法规避了泊松噪音的影响,鲁棒性更好,结果较为可信,但对于弱源($A\sim C$)参数不一定可信;同时该方法依赖于信号的模型,泛用性有待验证。

3. 程序生成内容解释:

- o 结果保存在 results 目录下,每个fits文件每次运行单独一个目录
- o 汇总图、生成的catalog、程序运行的log保存在每个fits文件运行产生的目录中
- o 测量方法2中的函数拟合图保存在fits运行产生目录中的 measure 目录下
- o 图片文件的序号对应其在下载的SDSS Catalog中第几行,从0开始计数
- o log 数字.txt的不同数字对应不同进程
- o 程序运行下载的SDSS Catalog保存在工作目录的 SDSS 目录中
- o 程序运行下载的光学图像保存在工作目录的 optimgs 目录中
- 4. 因为效果不佳、程序没有实现利用FFT降噪的内容
- 5. 其他问题大多可通过阅读源码实现,程序编写时已尽可能让代码更直观,有需要可以尝试直接修改源码 实现目的

联系我/Contact Me

zhengcf@mail.bnu.edu.cn