## (I) 总体介绍:

共三个目录: "code"、"obs"、"results"。

"code" 目录里总共有三个文件,使用者只需要关注 snpp\_example.py(见下面的"运行说明")。这三个文件包括灵敏度计算主体 python 文件 snpp. py,调用 snpp. py 的 wrapper 程序(一个例子): snpp\_example.py,还有一个是主程序的 jupyter 版本。

snpp\_example.py仅是我们的一个例子,用于展示如何进行各种参数选择,怎么输入,怎么输出,以及怎么运行主程序。你们可以依此构造自己的程序。运行时,可根据需要改变程序里一些参数的设置(直接修改程序)。这未必是最好的方法,我们将在使用一段时间后听取意见在未来改进。

"obs"目录里是程序里用到的波段模板之类的文件。(你可能会需要用到 obs/SFgal\_tpl/里的光谱模板)

"results"目录里是例子里的一个输出结果。

### (II) 程序运行:

- 1. 按需要更改 snpp\_example.py 文件中的参数, output 文件名等 (详细解释见下)。
- 2. 然后在终端中输入 python snpp\_example.py 命令运行即可。
- 3. 输出结果将存储在大家自己指定的 output 文件名里。在我们的例子里,结果输出在"results/"目录下。

```
def snpp_example():
                           选择模式1或2
__select=1 # 1 or 2
   resu=snpp model(select)
  wavearr,galflux=resu[0],resu[1]
                                          输出文件名及路径
 filename='../results/mg_weak_30020_5.5.fits'
   ss=snpp(wavearr=wavearr,galflux=galflux,
         filename=filename,
         readnoise=5.5,fovp=0.2,npixel_width=2.0,
        obstime=300,repeatnum=20,<mark>s</mark>kyr=22.5,qinput=1.0, 单次曝光时长及次数
  #re=ss.fits()
def snpp_model(s):
  if s==1:
     #select model and magnitude
      targetmag=17. #mag/arcsec2
      galtpl='../obs/SFgal_tpl/SFgal_texp_FeH0_tau5_Ew5.fits'
     filtera='../obs/filters/sdss_g0.par'
      result=input_mag_model(targetmag,galtpl,filtera)
                                                 模式1
      wavearr=result[0]
      galflux=result[1]
                    #10^-12 erg/s/A/cm2 /arcsec2
   elif s==2:
      #select put in wave and flux
      filee=fits.open('MockGal-M21Z0.01-W350n1000n.fits')
      fluxx=filee[1].data #erg/s/A/cm2/arcsec^2
      wavee=filee[2].data
                                                 模式2
      result=input_wave_flux(wavee,fluxx)
      wavearr=result[0] #A
      galflux=result[1] #10^-12 erg/s/A/cm2/arcsec2
   return wavearr, galflux
```

图 1, snpp\_example 和 snpp\_model 的一些解释说明

## (III) 使用时的参数修改解释

- 四个高频率修改的参数:
  - 1. 可选输入模式:
    - ▶本噪声模拟程序提供两种工作模式,一种模式是 计算某一类型的天体,在某一面亮度星等

(mag/arcsec<sup>2</sup>)下对应的 CSST-IFS 光谱(模式 1)。该模式需要选定一种星系类型(目前可供 选择的天体光谱有: I型 AGN,椭圆星系,弱发射 线星系,强发射线星系,都在"obs/SFgal\_tpl/" 目录中),需给定一个面亮度,以及这个面亮度 对应的波段。

- ➤ 第二种模式是大家运行时直接提供自己的光谱, 该程序将为这一光谱计算不同曝光时间(及其它 条件下) CSST-IFS 可获得的带噪声的光谱。
- ▶ 两种模式的选择通过直接改程序里的"select" 的数值来实现。select=1 选择模式 1, select=2 选择模式 2。图 1 有说明。
- ▶ 选择第一种模式时,需在程序里 snpp\_model (程序第 54 行开始)的定义里修改以下:
  - 1) "targetmag"的值(第 59 行,单位为 mag/arcsec<sup>2</sup>),
  - 2) 修改 galtpl 的值(第60行): 目前可供选择的天体光谱有: I型 AGN, 椭圆星系, 弱发射线星系,强发射线星系,都在"obs/SFgal tpl/"目录中。

可选谱型模式有:

	谱型文件名
强发射线谱型	SFgal_texp_FeH-2_tau10_Ew50.fits
弱发射线谱型	SFgal_texp_FeHO_tau5_Ew5.fits
椭圆星系光谱型	SFgal_texp_FeHO_tau1_Ewd.fits
I 型 AGN 谱型	SFgal_texp_FeHO_tau5_Ew10_AGN1.fits

- 3) 修改 "filtera"的值(第61行),以对应 "targetmag"的值是哪个波段的(目前我们支持sdss的5个波段)。
- ▶ 选择第二种模式时,需在程序里 snpp\_model (程序第 67 行开始)修改,确保输入的波长和 flux 数组分别在 fluxx (输入流量)和 wavee (输入波长)两个数组中即可。注意单位。

#### 2. 输出文件名:

修改程序的第 44 行(图 1 有说明)。注意,如果修改的 filename 已存在,程序无法运行。Python 会认定您的文件已存在,不可覆盖。

- 3. obstime:单次曝光时长(秒,default:300s)。 修改位置见图 1。
- 4. repeatnum: 重复观测次数(default: 20次)。

### • 其它可修改的参数:

- 1) readnoise: 读出噪声, (默认: 5.5 e/pix)
- 2) fovp: 单个 spaxel 的大小(默认: 0.2 arcsec)
- 3) npixel\_width: 抽取光谱时抽取窗口大小(pixel, 默认: 2pixels)
- 4) skyr: r 波段的天光面亮度,默认值为 22.5mag/arcsec<sup>2</sup>。 这一参数在 skyperpixel=TRUE 时失效。

- 5) qinput:如果你对当前估计的 throughput 信心不足,想估计一下如果 throughput 没有达到目标值,结果会怎样,可以使用这个参数给 throughput curve 乘一个系数。(默认:1.0)
- 6) skyperpixel:如果这一参数选择TRUE,我们将使用根据hubble望远镜背景天光估计的背景天光的亮度(电子/pixel)。这一参数为TRUE时,上面的skyr不发生作用。

# (IV) 输出说明

# 输出文件为 fits 文件, 细节解释如下表

HDU No.	Name	Description
0	PRIMARY	头文件中存储输出参数的的单位
1		lambda: 波长,单位 A
		S/N:信噪比
		tar_flux:目标源输入流量,单位: 1e-13 erg/s/cm2/A
		tot_noise:总噪声
		sc_noise: 源噪声
		sys_noise: 系统噪声
		readnoise:读出噪声
		dark_noise: dark 噪声
		sky_noise: 天光噪声
		mockgal: 包含噪声的流量光谱,单位: 1e-13 erg/s/cm2/A

利用输出文件中的 lambda, mockgal 可以画出噪声模拟所得的光谱。