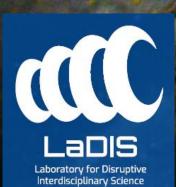
# PYTHON FOR ASTRONOMERS





Universidad de Valladolid

instituto de astrofísica e ciências do espaço

Fernando Buitrago

fbuitrago.astro@gmail.com

# GEELSBE2

Galaxy Edges and Euclid in the Low Surface Brightness Era



MINISTERIO DE CIENCIA E INNOVACIÓN

+IGALDE

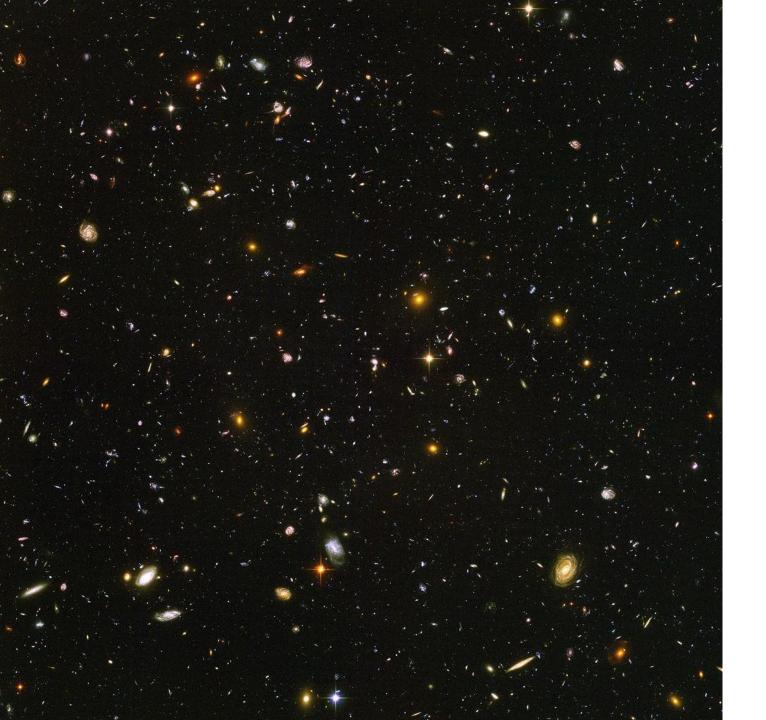
This activity is part of the grant PID2023-150393NB-I00 funded by MCIU/AEI/10.13039 /501100011033 and the FSE+

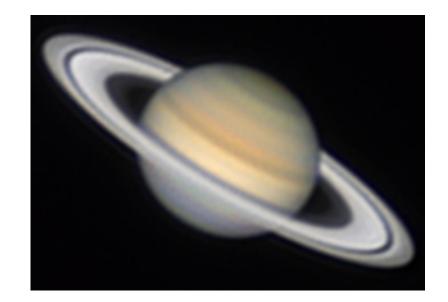


"Yet it is possible that some bodies, of a nature altogether new, and whose discovery may tend in future to disclose the most important secrets in the system of the universe, may be concealed under the appearance of very minute single stars no way distinguishable from others of a less interesting character, but by the test of careful and often repeated observations."

"Es posible, que algunos cuerpos de naturaleza novedosas, y cuyo descubrimiento podría revelar en el futuro los secretos más importantes del universo, se oculten bajo el aspecto de estrellas diminutas que no podemos distinguir de otras menos revelantes sino a través de observaciones precisas y repetidas"

John Herschel (1820)





#### Paco Menéndez, ganador del premio al Mejor Programador del '88

Paco Menéndez, uno de los programadores más destacados de nuestro país, cuya retirada del mundillo del software de entretenimiento os anunciamos en el número anterior, ha sido el primero en recibir un premio nuevo creado por Microhobby: El Programador del Año.

provechando el acto de entrega de premios a los Mejores Programas del 88, hemos considerado oportuno crear un nuevo trofeo que sirva para reconocer el trabajo de aquellas personas que son las principales responsables de que pasemos horas y horas pegados a nuestros ordenadores: los programadores.

Este premio difiere bastante del resto de los que otorgamos, ya que no se realiza mediante la votación de nuestros lectores, sino que es elegido entre los propios miembros de la redacción. De cualquier forma, parece que hemos coincidido bastante con los gustos de los usuarios, ya que el ganador, Francisco Menéndez, es el autor de uno de los títulos que más premios ha recibido en la última edicción de Los Mejores Programas del Año: La Abadía del Crimen.

Sin embargo, parece que ni este reconocimiento va a evitar que unos de los mejores programadores del país abandone definitivamente la crecaión de software de entretenimiento.

«Esto ya no es lo que era. Ahora es todo marketing», nos ha confesado Paço. «De todas formas, nunca había pensado dedicarme a esto para siempre, sino que me lo planteé como un hobby, y creo que ha llegado el momento de dejarlo».

Y ¿qué es lo que piensas hacer ahora?. «Seguir con mi carrera, telecomunicaciones, y dedicarme a la investigación. Estoy trabajando sobre un ordenador con una arquitectura totalmente nueva y también estoy

# "ANTES PROGRAMAR ERA UN ARTE, AHORA ES TODO MARKETING"



Parece que Fray Paco Menéndez va a colgar definitivamente los hábitos.



desarrollando un nuevo lenguaje para él». (¡Vaya con el chico!).

De todas formas, entre sus palabras se deja entrever algo de desilusión. «No es que me arrepienta de lo que he hecho, pero la verdad es que es una trabajo en el que se invierte mucho tiempo y luego no lo ves suficientemente recompensado. Además, hace unos años todo era diferente: cada juego iba mejorando en calidad y se hacían con más ilusión, ahora casi se ha llegado a un tope y los programas van decayendo. Antes era todo un arte, ahora todo es dinero».

Ni la consecución de los premios al Mejor Programador de 88, ni los de mejores gráficos y mejor argumento por su programa «La Abadía del Crimen» le han hecho cambiar de opinión, casi se ha producido un efecto contrario. «Si me decidiera por hacer algo nuevo tendría que ser mejor que la Abadía, y el esfuerzo que ello me supondría estoy seguro de que no se vería recompensado. Así pues, prefiero dejarlo».

Como veis, sus palabras no son precisamente un compendio de optimismo, pero no os dejéis engañar por las apariencias. Aunque parezca que está desilusionado con el tema, sus ojos le delatan. No cabe duda que está orgulloso de su trabajo y los abrazos y las felicitaciones de sus compañeros provocan en él una emoción que difícilmente puede disimular.

MICROHOBBY 59



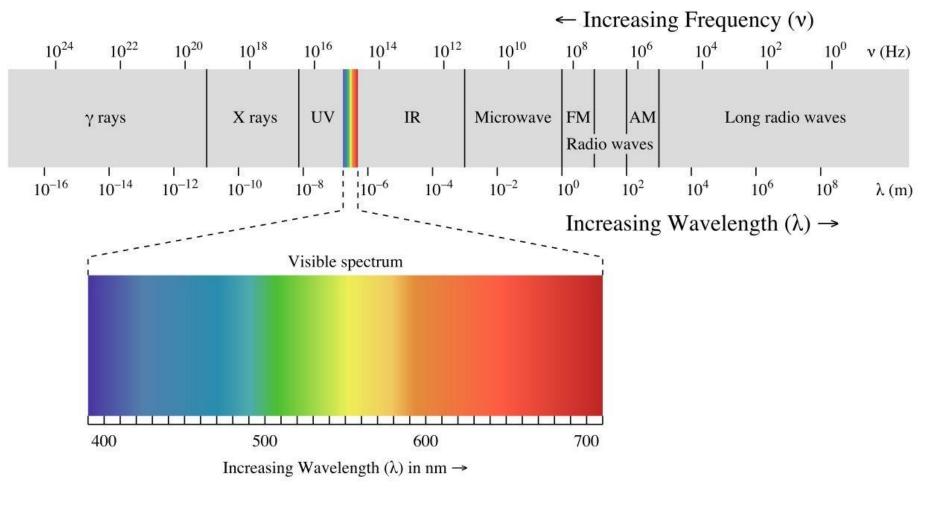
# WHY SO MUCH IMPORTANCE TO COMPUTING?

 Astronomers invest a huge amount of time creating software, and many little attention is drawn in how to optimize our tools

• Unix-like systems (i.e. Linux and MacOS): everything is text! Quicker and more portable

 Python: vectorial computing + huge quantity of libraries and resources + it's free!!

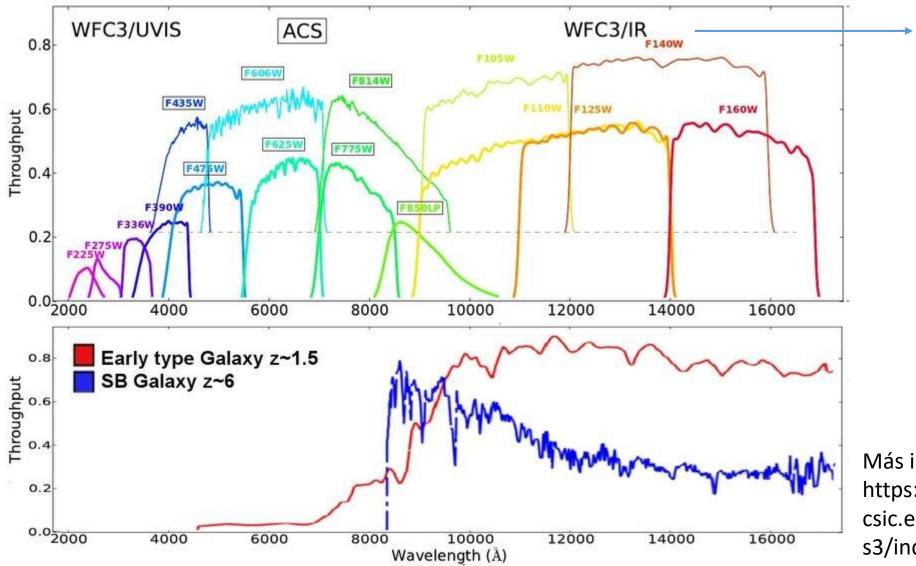
#### ELECTROMAGNETIC SPECTRUM



Frecuencia  $v = c/\lambda$  Energía E = hv

#### ASTRONOMICAL FILTERS

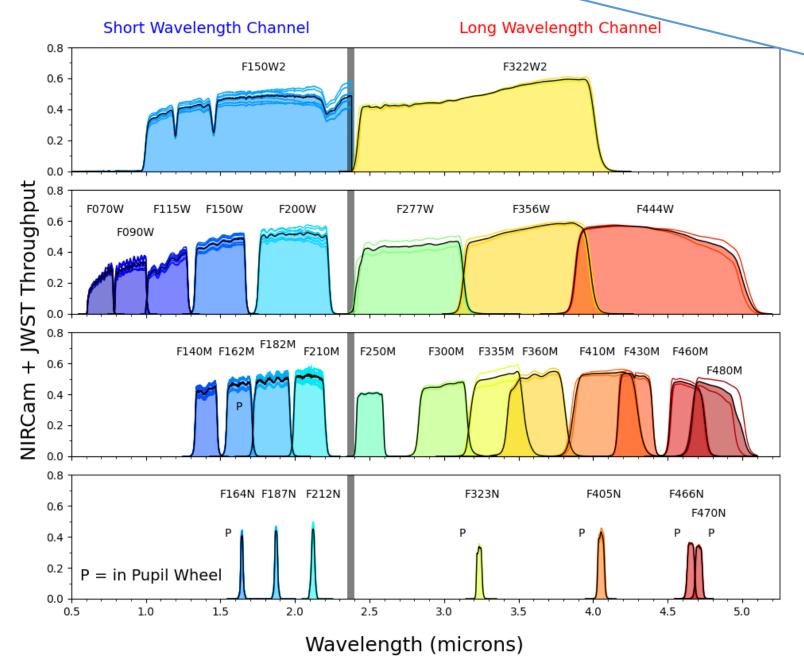
HST = Hubble Space Telescope



Here we have the name of the different cameras

Más información: https://svo2.cab.intacsic.es/svo/theory/fp s3/index.php

#### NIRCam Filters



JWST = James Webb Space Telescope

This is the name of the camera

#### **Types of filters:**

(according to their width)

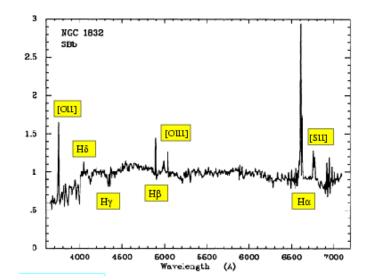
- Narrow (<= 10 nm)
- Medium (<=100 nm)</li>
- Broad (few hundreds of nm)
- "Light buckets" (covering many hundreds of nm)

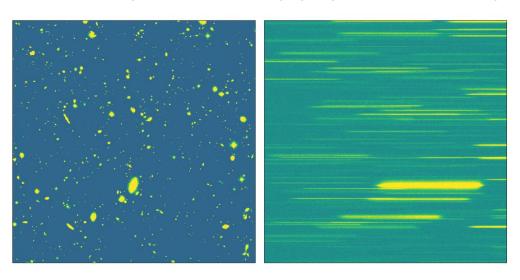
### ASTROPHYSICAL TECHNIQUES

• Photometry (= images)  $R = 1.22*(\lambda/D)$ 

• Spectroscopy (= spectra)  $R = \lambda/\Delta\lambda$ 

• Many in the middle: 3D spectroscopy, slitless spectroscopy, polarimetry...



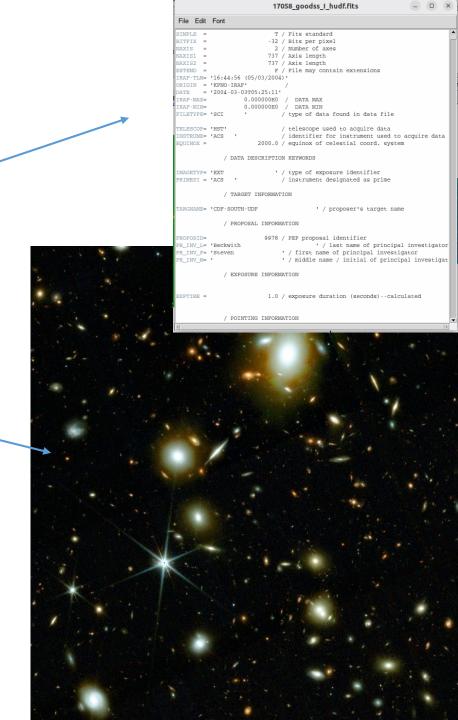


#### ASTRONOMICAL IMAGES

.fits extensión

Header (metadata) +
 Data (each pixel with a value)

Because of its format,
 it could also store spectra and tabulated files



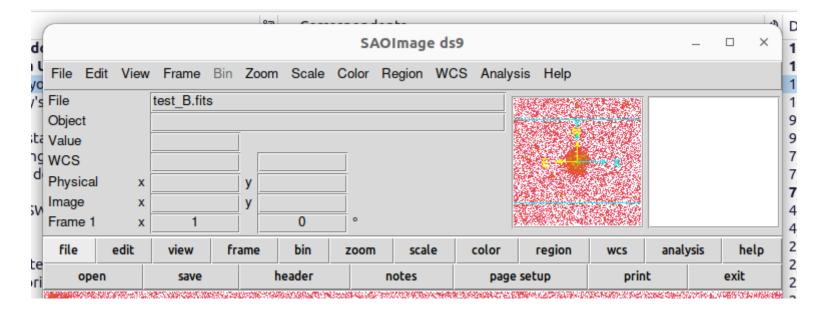
#### IMAGE VISUALIZATION



• SAO ds9

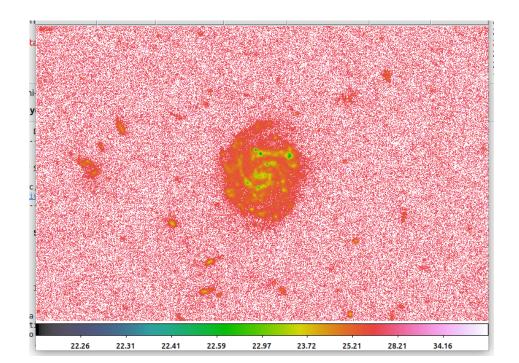
• https://sites.google.com/cfa.harvard.edu/saoimageds9

There are many other options: Aladin, QFitsView, etc.



#### THE IMAGES THEMSELVES

- Each pixel contains a certain flux in units of counts
- mag = -2.5\*log10(flux) + zeropoint [for integrated flux]
   surface brightness = -2.5\*log10(flux) + zeropoint + (5\*log10(pixel scale))
- Using AB magnitudes you can translate directly into energy:  $mag_{AB} = -2.5*log10(flux) + 8.9$  being the flux in Jy (1 Jy =  $10^{-26}$  W Hz<sup>-1</sup> m<sup>-2</sup>)



### HOW TO DEAL WITH A SINGLE IMAGE

Let's go to Jupyter Notebook playing\_with\_cutouts.ipynb

#### HOW TO DEAL WITH MANY FILTERS

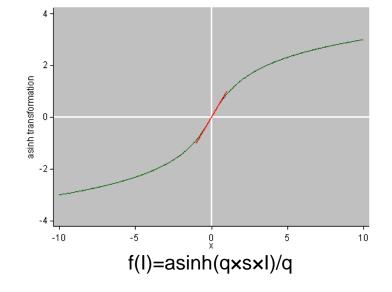
• Let's go to Jupyter Notebook analyse\_many\_galaxies.ipynb

#### HOW TO CREATE COLOR IMAGES

Let's go to Jupyter Notebook coloring\_images\_with\_python.ipynb

- Usually we use an asinh transformation
- Lupton:

https://docs.astropy.org/en/latest/visualization/rgb.html



- Gnuastro:

https://www.gnu.org/software/gnuastro/manual/html\_node/Color-images-with-full-dynamic-range.html

#### IMAGE REPOSITORIES

Most used repositories

esa sky: <a href="https://sky.esa.int/">https://sky.esa.int/</a>

HST: <a href="https://hla.stsci.edu/">https://hla.stsci.edu/</a>

JWST: <a href="https://dawn-cph.github.io/dja/">https://dawn-cph.github.io/dja/</a>

ESO: <a href="http://archive.eso.org/cms.html">http://archive.eso.org/cms.html</a>

• Using mosaics:

ABYSS: <a href="http://research.iac.es/proyecto/abyss/">http://research.iac.es/proyecto/abyss/</a>

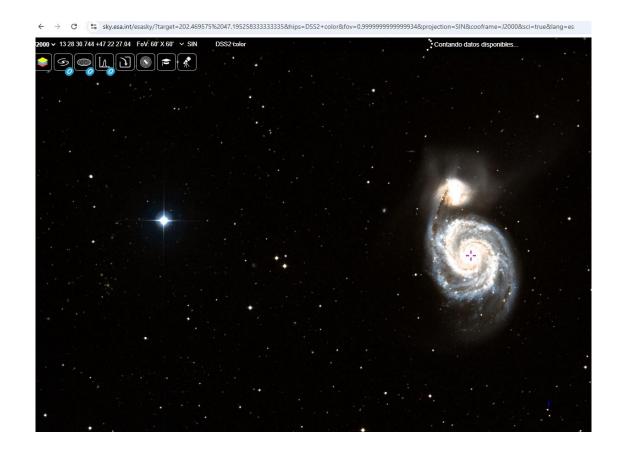
Hubble Legacy Fields: <a href="https://archive.stsci.edu/prepds/hlf/">https://archive.stsci.edu/prepds/hlf/</a>

JWST: <a href="https://dawn-cph.github.io/dja/general/mapview/">https://dawn-cph.github.io/dja/general/mapview/</a>

Cutout service:

SDSS: <a href="https://skyserver.sdss.org/dr18/">https://skyserver.sdss.org/dr18/</a>

GAMA: <a href="https://www.gama-survey.org/dr4/tools/sov.php">https://www.gama-survey.org/dr4/tools/sov.php</a>



#### CREATING CUTOUTS

#### Montage wrapper (Python library)

```
montage.mSubimage_pix(image_filename, new_image_file name, x0, y0, side_pix, hdu=extension_no)
```

or

#### Gnuastro (Linux console)

```
astcrop image_filename --center=ra,dec --
width=width_in_pix --mode=img -o new_image_filename
```

#### **GNUASTRO**

• Linux library for astronomical applications managing fits files

 https://www.gnu.org/savannahcheckouts/gnu/gnuastro/gnuastro.html

• It is excellently well documented, it is completely traceable and super compatible

#### **TOPCAT**

• Program for visualizing and merging tabulated data (a.k.a. catalogues)

"Quick & dirty" plots (many different plots)

 Many other astronomical possibilities (such as connecting catalogues and images)

#### MATPLOTLIB

 Check Matplotlib gallery: <a href="https://matplotlib.org/stable/gallery/index.html">https://matplotlib.org/stable/gallery/index.html</a>

Use Matplotlib cheatsheets:

https://matplotlib.org/cheatsheets/

 There are a series of other customizations of Matplotlib, many times with added features → What does it make a <u>beautiful</u> plot?

## CHATGPT, YES OR NO?

• These AI algorithms are called foundational models

 Did you check the Python documentation (for the different parameters but also for examples) or pages like Stack Overflown? Always remember that browsing internet and training AI demands huge amounts of energy

 Our difference with the AI is that we human beings can filter the information to realize what is relevant

#### CREATING IMAGE MASK

Source-Extractor: <a href="https://www.astromatic.net/software/sextractor/">https://www.astromatic.net/software/sextractor/</a>

(but also check SourceXtractor++ and Segment in gnuastro)

**Documentation:** 

User's manual in the webpage

Source Extractor for Dummies: <a href="https://arxiv.org/abs/astro-ph/0512139">https://arxiv.org/abs/astro-ph/0512139</a>

source-extractor image\_filename.fits -c config\_file

#### GALAXY STRUCTURAL PARAMETERS

• Galaxies <u>could be fitted</u> using **Sérsic functions** (or combinations), that are a generalization (Sérsic 1968) of De Vaucouleurs profiles –valid for spheroidal galaxies— and Freeman profiles –valid for disk-like galaxies—

$$I(R) = I_e \exp\left\{-b_n \left[ \left(\frac{R}{R_e}\right)^{1/n} - 1 \right] \right\}$$

• Therefore, there are five free parameters in a single 2D Sérsic function: total magnitude, effective radius, Sérsic index, axis ratio and position angle

#### RUNNING GALFIT

• Software to fit parametric functions to astronomical images using  $\chi^2$  algorithm

https://users.obs.carnegiescience.edu/peng/work/galfit/galfit.html

- Publications:
  - Peng et al. 2010: https://ui.adsabs.harvard.edu/abs/2010AJ....139.2097P/abstract

#### CREATING ELLIPSE PROFILES

```
profile1 filename="profile "$band" flux.fits"
astscript-radial-profile $masked image -h1 \
         --mode=img --center=$x cen,$y cen \
         --rmax=$max radius \
         -p $pa -Q $ar \
         --undersample=$pix per aperture \
         --measure=sigclip-mean, sigclip-std, sigclip-number \
         --sigmaclip=5,0.1 \
         --output=$profile1 filename
         #--instd=$sky std \
```

# CREATING ELLIPSE PROFILES (2)

```
#I convert from a flux table to a surface brightness table
profile2 filename="profile "$band".fits"
asttable $profile1 filename -c1 -c'arith $1 '$pix scale' x' \
          -c'arith $1 '$pix scale' x '$phys scale' x' \
          -c'arith $2' \
     -c'arith $2 log10 -2.5 x '$zp' + '$pix scale' log10 5 x +' \
     -c'arith $4 sqrt set-den $3 den /' \
     -c'arith $4 sqrt set-den '$sky std' den /' \
-c'arith $4 sqrt set-den $3 den / set-sig_source_bin '$sky_std' den / set-sig_sky_bin sig_source_bin sig_source_bin x set-ssou2 sig_sky_bin sig_sky_bin x set-ssky2 ssou2 ssky2 + sqrt' \
-c'arith $4 sqrt set-den $3 den / set-sig source bin '$sky std' den / set-sig sky_bin sig_source_bin sig_source_bin x set-ssou2 sig_sky_bin sig_sky_bin x set-ssky2 ssou2 ssky2 + sqrt $2 + $2 7 log10 -2.5 x abs'-\
          --colmetadata=1, distance pix, pix, "radius in pix" \
          --colmetadata=2, distance arcsec, arcsec, "radius in arcsec" \
          --colmetadata=3, distance kpc, kpc, "radius in kpc" \
          --colmetadata=4, flux, count, "flux in counts" \
          --colmetadata=5, sb, mag/arcsec2, "surface brightness" \
          --colmetadata=6, sigma source bin, count, "sigma source bin" \
          --colmetadata=7, sigma sky bin, count, "sigma sky bin" \
          --colmetadata=8,delta flux,count,"delta flux all errors" \
          --colmetadata=9,sb err,mag/arcsec2,"error in surface brightness" \
          --output=$profile2 filename
```