

# PMUTIL

version 1.1.0

## TARTALOM

---

### **Előfeltételek 2**

### **Telepítés 2**

### **Konvenciók 3**

### **Kalibráció 4**

*ppl-calibration 4*

### **Fotometria 6**

*ppl-photometry 6*

*Fotometria referencia katalógus 7*

### **Segéd scriptek 8**

*ppl-refcat 8*

*pmcolorize 8*

*ppl-clean 9*

### **Telepítési útmutató 10**

*pmutil manuális telepítése 10*

*FITSH telepítése 10*

*rawtran telepítése 11*

*exiftool telepítése 11*

*Astrometry.net telepítése 11*

Offline asztrometria file-ok letöltése 11

*SExtractor telepítése 11*

*wcstools telepítése 11*

*Python csomagok telepítése 12*

### **Tippek és trükkök 12**

1. *A kép készítésének ideje 12*
2. *Referencia katalógus változók 12*

pmutil, v1.1.0

## ELŐFELTÉTELEK

A **pmutil** működéséhez a következő programok szükségesek.

python3	3.6+	szükséges python3 csomagok: astropy 4.0+ matplotlib 3.1+ numpy 1.18+ xmldict 0.12+
RawTran	0.3.8+	<a href="http://integral.physics.muni.cz/rawtran/">http://integral.physics.muni.cz/rawtran/</a>
ExifTool	10.80+	<a href="https://sourceforge.net/projects/exiftool/">https://sourceforge.net/projects/exiftool/</a>
FITSH	0.9.3+	<a href="https://fitsh.net">https://fitsh.net</a>
Astrometry.net	0.77+	<a href="http://astrometry.net">http://astrometry.net</a>
SExtractor	2.19.5+	<a href="http://www.astromatic.net/software/sextractor">http://www.astromatic.net/software/sextractor</a>
wcstools	3.9.5+	<a href="http://tdc-www.harvard.edu/software/wcstools/">http://tdc-www.harvard.edu/software/wcstools/</a>

A programok telepítését részletesen [Telepítési útmutató](#) fejezet tartalmazza.

## TELEPÍTÉS

Töltsd le a **pmutil** csomagot a következő címről: <https://github.com/kovihome/pmutil/archive/pmutil-v1.1.0.tar.gz>

Csomagold ki egy tetszőleges könyvtárba (a továbbiakban *PMROOT*).

Futtasd le a **PMROOT/src/main/configure** telepítő scriptet. A script ellenőrzi, hogy a szükséges külső programok megfelelő verziója rendelkezésre áll-e, és a pmutil scripteket a *~/bin* könyvtárba telepíti. Amennyiben más könyvtárba szeretnéd telepíteni, akkor a könyvtárnevet paraméterként megadhatod.

A pmutil szkriptek manuális telepítését a [pmutil manuális telepítése](#) fejezet tartalmazza.

Telepítés után a külső programok konfigurációs file-jai szintén a *~/bin* könyvtárba kerülnek, ezeket aktualizálni kell, a következő értékeket az adott környezethez kell beállítani:

### ASTROMETRY.CFG

```
# In which directories should we search for indices?
add_path /usr/share/astrometry
add_path /usr/local/astrometry/data
```

Itt kell megadni, hogy az astrometry.net index file-ok melyik könyvtárban találhatóak. Az index file-ok letöltését az [Offline asztrometria file-ok letöltése](#) fejezet tartalmazza.

### SEX.CFG

```
PARAMETERS_NAME /home/kovi/bin/sex.param # name of the file containing catalog contents
```

Ebben a paraméterben kell megadni, hogy a sex.param paraméterfile hol található, ez a telepítési könyvtár lesz értelemszerűen.

### SEX.PARAM

⚠ Ebben a paraméterfile-ban nem szabad módosítani, mert az a fotometria hibás működését eredményezheti.

## KONVENCIÓK

A **pmutil** működése feltételez néhány konvenciót a könyvtárszerkezet kialakításában és a file-ok elnevezésében.

Az alapértelmezett könyvtárstruktúra és file nevek:

```
.
├── Bias
│   ├── Bias_001.cr2
│   ├── Bias_002.cr2
│   └── Bias_003.cr2
├── Dark
│   ├── Dark_001.cr2
│   ├── Dark_002.cr2
│   └── Dark_003.cr2
├── Flat-Bias
│   ├── Bias_001.cr2
│   ├── Bias_002.cr2
│   └── Bias_003.cr2
├── Flat-Dark
│   ├── Dark_001.cr2
│   ├── Dark_002.cr2
│   └── Dark_003.cr2
├── Flat
│   ├── Flat_001.cr2
│   ├── Flat_002.cr2
│   └── Flat_003.cr2
├── Light
│   ├── Light_001.cr2
│   ├── Light_002.cr2
│   └── Light_003.cr2
├── Calibrated
├── Sequence
└── Phot
```

A *Flat-Bias* és *Flat-Dark* könyvtárak opcionálisak, ha ezek nem léteznek, helyettük a *Bias* és *Dark* könyvtárakat használja a flat kép készítéséhez.

A *Calibrated*, *Sequence* és *Phot* könyvtárakat a program hozza létre.

Mind a könyvtárnév, mind a fílenév konvenció felülírható, a *ppl-setup* script file-ban lehet őket módosítani.

Amennyiben egy éjszaka **több objektumról** készítünk képeket, de ehhez csak egy bias/dark/flat tartozik, akkor a elég ezeket csak az egyik könyvtárba beletenni. Viszont a különböző objektumokat külön könyvtárakba kell helyezni.

Ebben az esetben a kiinduló könyvtárstruktúra a következő lesz:

```
.
├── 20200101-object1
│   ├── Bias
│   ├── Dark
│   ├── Flat-Bias
│   ├── Flat-Dark
│   ├── Flat
│   └── Light
├── 20200101-objekt2
│   └── Light
└── 20200101-object3
    └── Light
```

A feldolgozás során a könyvtárakra elég '20200101' néven hivatkozni, ez az összes ezzel kezdődő könyvtárat fogja jelenteni.

## KALIBRÁCIÓ

### PPL-CALIBRATION

A képek kalibrációját a *ppl-calibration* parancs végzi.

### PARANCSSORI OPCÍÓK

A parancssori kapcsolókat a *ppl-calibration --help* paranccsal tudjuk megnézni.

```
ppl-calibration, version 1.1.0
Calibrate a set of RAW or FITS images.

Usage: ppl-calibration [OPTIONS]... [BASE_FOLDER]
Make calibration process for raw or fits images.

Mandatory arguments to long options are mandatory for short options too.
-c, --color arg          set filter(s), arg is the color code, default color is 'Gi',
                        for available color codes see below
-n, --count-combine n    set number of frames to combine in the sequence, 0 means all frames,
                        default is 0
-f, --flat               make master flat frame only
-m, --master-flat folder use the given master-flat folder
-t, --image-time LT|UT   specify original image time zone, LT=local time, UT=universal time"
                        --calib-folder folder alternative folder for calibration frames (bias, dark, flat)
-w, --overwrite          force to overwrite existing results"
-e, --on-error noop|skip|stop specify what to do on error: noop=nothing to do;
                        skip=remove the file on processing; stop=stop processing at all"
-h, --help               print this page

Available filter color codes are:
Gi | G | gi | g          green channel
Bi | B | bi | b          blue channel
Ri | R | ri | r          red channel
all | ALL | All          all channels, results 3 separate frame
```

Ha a képek nem egy könyvtárban találhatók, pl. objektumként elkülönítve több Light könyvtárban, akkor a BASE\_FOLDER paraméter megadásával lehet megmondani ezeket a könyvtárakat a programnak. A program minden olyan könyvtárat megvizsgál, aminek a nevében ez az érték szerepel.

A parancssori opciók jelentése:

-c	--color	A feldolgozás során melyik színcsatornát használja. Amennyiben a paraméter értéke <b>all</b> , mindhárom csatorna feldolgozásra kerül. Alapértelmezett a <b>g</b> szín.
-n	--count-combine	Idősorok feldolgozásánál ezzel lehet megadni, hogy hány képet összegezzon. Így az összes kép / count_combine darab összegképünk lesz. Ha a paraméter nincs megadva, az összes kép összegzésre kerül.
-f	--flat	Ezt az opciót akkor kell megadni, ha csak flat képet szeretnénk előállítani (pl. konzerv flat céljából).
-m	--master-flat	Ha konzerv flat képet használunk, azaz nincsenek nyers képeink a flat előállításához, akkor ezzel az opcióval választhatjuk ki, hogy a konzerv flat melyik könyvtárban található.
-t	--image-time	Ezzel a kapcsolóval adható meg, hogy a nyers képekben az időpont UT-ben, vagy helyi időben van-e megadva. Lehetséges értékei: <b>LT</b> – helyi idő (alapértelmezett) <b>UT</b> - világidő
	--calib-folder	Alternatív könyvtár a kalibrációs képek számára (bias, dark, flat).
-w	--overwrite	Alapértelmezésképpen a program nem állítja elő újra a master képeket, ha a könyvtárban már megtalálhatóak. Amennyiben szeretnénk ezeket újra létrehozni, ezt az opciót kell megadni.
-e	--on-error	Hiba esetén meghatározza, hogy mit csináljon a program. Lehetséges értékei: <b>noop</b> – figyelmen kívül hagyja a hibát (alapértelmezett) <b>skip</b> – a kérdéses képet kizárja a további feldolgozásból

		<b>stop</b> – megszakítja a feldolgozás folyamatát
-h	--help	A súgót és a verzió információt jeleníti meg.

## A PPL-CALIBRATION MŰKÖDÉSE

A *ppl-calibration* a következő lépéseket hajtja végre a kalibráció során.

Ha a nyers képek .CR2 formátumúak, minden lépésnél először ezeket .FITS formátumra alakítja. A .FITS file-ok csak egy színcsatornát tartalmaznak. A -c parancssori opció határozza meg, hogy melyik színcsatorna kerüljön a .FITS file-ba. Amennyiben az opció értéke *all*, mindhárom színcsatornához létrejön egy-egy .FITS file. A file-ok neve tartalmazza a színcsatorna értékét.

Az egyes lépésekben, ha az előállítandó képfile (pl. master dark) már létezik, akkor a lépést nem hajtja végre. Ha újra létre szeretnénk hozni ezeket a képeket, akkor a -w parancssori kapcsolót kell megadni, ezzel minden file-t felülírunk.

Master bias	A <i>Bias</i> könyvtárban lévő képfile-okból előállítja a master bias képet. A master bias kép a <i>Bias</i> könyvtárba kerül.
Master dark	A <i>Dark</i> könyvtárban lévő képfile-okból előállítja a master dark képet. A master dark kép a <i>Dark</i> könyvtárba kerül.
Master flat bias	A <i>Flat-Bias</i> könyvtárban található képekből előállítja a master flat bias képet. A master flat bias kép a <i>Flat-Bias</i> könyvtárba kerül. Amennyiben nincs <i>Flat-Bias</i> könyvtár, a flat kép elkészítéséhez a master bias képet fogja használni.
Master flat dark	A <i>Flat-Dark</i> könyvtárban található képekből előállítja a master flat dark képet. A master flat dark kép a <i>Flat-Dark</i> könyvtárba kerül. Amennyiben nincs <i>Flat-Dark</i> könyvtár, a flat kép elkészítéséhez a master dark képet fogja használni.
Master flat	A <i>Flat</i> könyvtárban található képekből előállítja a master flat képet. A master flat kép a <i>Flat</i> könyvtárba kerül.
Kalibráció	A <i>Light</i> könyvtárban található képeket kalibrálja a master bias, master dark és master flat képek segítségével.
Regisztráció és stack-elés	A kalibrált képek a <i>Calibrated</i> könyvtárba kerülnek az eredetivel megegyező névvel. A kalibrált képeket regisztrálja, utána stack-eli őket. A regisztrációnál az első képet használja referenciának. A regisztrált képek stack-elését a -cc paraméter határozza meg: amennyiben az értéke 0 (alapértelmezett), az összes kép stack-elésre kerül, amennyiben N az értéke, a képeket N-esével stack-eli össze (idősoros képek esetén van jelentősége), ilyenkor az össze-stack-elt képek a <i>Seq</i> könyvtárba kerülnek, <i>Seq-n</i> néven, ahol az n a sorozat futó sorszáma. Emellett készült egy kép, amely az összes képet tartalmazza, <i>Combined</i> néven.

Ha csak flat képet akarunk létrehozni (pl. konzerv flat céljából), akkor ezt a -f opció segítségével tehetjük meg. A flat előállítására vonatkozó fenti szabályok itt is érvényesek.

Amennyiben korábbi, konzerv flat képet használunk, azt a -mf opcióval tudjuk megadni.

Ha a kalibráció során hiba lép fel (pl. egy képet nem sikerült a referenciaképhez match-elni, akkor a -e opcióval tudjuk szabályozni, hogy mi történjen az adott képpel, vagy az egész kalibrációval. Ha az opció értéke *noop*, akkor a feldolgozás figyelmen kívül hagyja a hibát. Ha az opció értéke *skip*, az adott file-t nem használja a továbbiakban. Amennyiben az érték *stop*, a kalibrációs folyamat befejeződik.

## FOTOMETRIA

## PPL-PHOTOMETRY

## PARANCSORI OPCIÓK

A parancssori kapcsolókat a *ppl-photometry --help* paranccsal tudjuk megnézni.

```
ppl-photometry, version 1.1.0
Make photometry on calibrated FITS images.

Usage: ppl-photometry [OPTIONS]... [BASE_FOLDER]
Make photometry on calibrated FITS images.

Mandatory arguments to long options are mandatory for short options too.
-c, --color arg      set filter(s), arg is the color code, default color is 'Gi',
                     for available color codes see below
-n, --name nameCode  set observer code for the AAVSO report
-t, --method method  magnitude calculation method ; values are: comp, gcx, lfit
-h, --help           print this page
-w, --overwrite      force to overwrite existing results

standardization:
-m, --make-std       create standard coefficients from a Standard Area and save them (for all color photometry)
-s, --use-std        use standard coefficients ; calculate standard magnitudes (for all color photometry)
-a, --ad hoc-std     create standard coefficients and use them for calculate standard magnitudes
                     (for all color photometry)
--show-coeff         show standard coefficient graphs for diagnostic or illustration purpose

Available filter color codes are:
Gi | G | gi | g      green channel
Bi | B | bi | b      blue channel
Ri | R | ri | r      red channel
all | ALL | All      all channels, results 3 separate frame
```

Ha a képek nem egy könyvtárban találhatók, pl. objektumként elkülönítve több Sequence könyvtárban, akkor a BASE\_FOLDER paraméter megadásával lehet megmondani ezeket a könyvtárakat a programnak. A program minden olyan könyvtárat megvizsgál, aminek a nevében ez az érték szerepel.

A parancssori opciók jelentése:

-c	--color	A feldolgozás során melyik színcsatornát használja. Amennyiben a paraméter értéke <b>all</b> , mindhárom csatorna feldolgozásra kerül. Alapértelmezett a <b>g</b> szín.
-n	--name	Az észlelő névkódja, ez kerül az AAVSO report file-ba.
-t	--method	A magnitúdó számolásának módszerét adhatjuk meg ezzel a kapcsolóval. Lehetséges értékei a következők: <b>comp</b> – egyetlen összehasonlító csillag segítségével határozza meg a fényességet, a legkisebb hiba alapján automatikusan választja ki az összehasonlítót <b>gcx</b> – a GCX program robust averaging módszere, ensemble fotometriát csinál (alapértelmezett) <b>lfit</b> – ensemble fotometria általános egyenesillesztéssel
-s	--std	Konvertálja az instrumentális magnitúdókat standard magnitúdókra.
-m	--make-std	Számoljon standard együtthatókat, és mentse el őket.
-a	--ad hoc-std	Végezzen ad-hoc standardizálást, számoljon standard együtthatókat és alkalmazza is őket standard magnitúdók számolására.
	--show-coeff	Megjeleníti a standard együtthatók számolásakor használt adatokat grafikonon. <i>Interaktív opció, a program futása szünetel, amíg a grafikonablak be nem záródik.</i>
-w	--overwrite	Alapértelmezésképpen a program nem állítja elő újra a korábban elkészített file-okat, ha a könyvtárban már megtalálhatóak. Amennyiben szeretnénk ezeket újra létrehozni, ezt az opciót kell megadni.
-h	--help	A súgót és a verzió információt jeleníti meg.

## A PPL-PHOTOMETRY MŰKÖDÉSE

pmutil, v1.1.0

A ppl-photometry script a következő lépéseket hajtja végre.

Meghatározza a kép asztrometriai paramétereit, a kép középpontjának koordinátáit, illetve a kép méretét. Ezt az astronomy.net program segítségével végzi el. Az új FITS file *.ast.fits* kiterjesztéssel kerül elmentésre. Az asztrometria eredménye belekerül a FITS file header részbe.

Az astronomy.net programot offline módban használja a script, ezért előzetesen a szükséges index file-okat le kell tölteni. A letöltést részletesen a [Offline asztrometria file-ok letöltése](#) fejezet tartalmazza.

Következő lépésben a képen található csillagok instrumentális magnitúdóit, és az egyes csillagok koordinátáit határozzuk meg a sextractor program segítségével. Az eredmények a <FITS-file-név>.cat file-ba kerülnek.

Az eredmény file-t ezután leszűrjük a számunkra érdekes csillagok, azaz a referencia katalógus (változók, összehasonlítók) körére. A referencia katalógust a [ppl-refcat](#) script-el állítjuk elő előzetesen. A szűrés koordináta egyezés alapján rendeli össze a referencia katalógus csillagait a fotometria eredményével.

Ezután következik a valós magnitúdók számolása, a referencia katalógusban található összehasonlítók segítségével, ensemble módszerrel. Végül az így kapott eredményeket elmenti egy [AAVSO extended formátumú](#) file-ban.

## STANDARDIZÁLÁS

A program alkalmas standard magnitúdók számolására is. Ez olyankor tudja megvalósítani, ha a fotometria a Bi+Gi, Gi+Ri vagy Bi+Gi+Ri fényességeket meghatározza.

Első lépésként a műszer-együtthatókat kell kiszámolni, ehhez szükséges egy standard égterületről (SA) készült kép, amelynek ismertek a standard csillagai. Az ilyen képre futtatott fotometria, ha –m kapcsolóval indítjuk, kiszámolja az együtthatókat, és eltárolja őket.

Ezután a további képek fotometriájánál, amennyiben a –s kapcsolót használjuk, az együtthatók segítségével a Bi, Gi, Ri fényességekből kiszámolja a standard B, V, R fényességeket, és ezeket is eltárolja az eredményfile-ban.

Ha nincsenek még számolt együtthatóink, akkor lehetőség van ad-hoc standardizálásra (-as opcióval), ami azt jelenti, hogy az adott képen található összehasonlítókból számol együtthatókat, és ezeket alkalmazza is a változók fényességének meghatározásához. Ezeket az együtthatókat nem menti el, de az eredményfile-ban feltünteti.

## A KATALÓGUS FILE-OK STRUKTÚRÁJA

### FOTOMETRIA REFERENCIA KATALÓGUS

TBD.

## SEGÉD SCRIPTEK

### PPL-REFCAT

Létrehozza a fotometria referencia katalógust egy adott objektumhoz, vagy koordinátaához, illetve egy adott kép alapján.

### PARANCSSORI OPCIÓK

A parancssori kapcsolókat a *ppl-refcat --help* paranccsal tudjuk megnézni.

```
ppl-refcat, version 1.1.0

Usage: ppl-refcat [OPTIONS]... FOLDER_NAME
Create reference catalog for photometry.

Mandatory arguments to long options are mandatory for short options too.
-o, --object object_name      object (variable star) name
-c, --coords ra,decl          coordinates of the center of reference frame, valid format is 12:34:56.7,-12:34:56.7
-n, --field-name field_name   standard field name
-i, --image filename          image file name
-s, --source catalog           source catalog for field stars
-f, --field size               field size in arcmin, default is 60 arcmin
-a, --all                      collect all variables ; if not set, collect variables having AUID only
-w, --overwrite               overwrite catalog file, if exists
-h, --help                     print this page
```

A *ppl-refcat* program létrehoz egy fotometriához szükséges referencia katalógust a megadott file-néven.

A katalógusban szereplő objektumokat alapvetően két érték határozza meg, az égitérület középpontja és a mérete. A középpontját megadhatjuk a *-c* opció segítségével koordinátákkal, a *-o* opció segítségével a középpontban elhelyezkedő objektum nevével, a *-n* opció segítségével fotometriai standard mező nevével vagy az *-i* opcióval egy képfile megadásával.

A parancssori opciók jelentése:

-o	--object	Az égitérület középpontjában található objektum neve, tipikusan változócsillag elnevezés. Ha a név szóközt tartalmaz, vagy „” közé kell tenni, vagy a szóközöket _ karakterrel helyettesíteni.
-c	--coords	Az égitérület középpontjának koordinátái 12:34:56.7,-12:34:56.7 formátumban.
-n	--field-name	Fotometriai standard mező neve
-i	--image	Kép file név, ennek a középpontjának a koordinátáit használja.
-s	--source	Csillagkatalógus, amiből a mezőcsillagokat veszi (jelenleg nem használt).
-f	--field	Az égitérület mérete ívpercben megadva.
-a	--all	Minden változó a katalógusba kerül; ha a <i>-a</i> opció nincs megadva, csak azok a változók kerülnek a katalógusba, amelyeknek van AUID azonosítójuk.
-w	--overwrite	Felülírja a katalógus file-t, amennyiben az létezik.
-h	--help	A súgót és a verzió információt jeleníti meg.

A katalógus három különböző objektumtípust fog tartalmazni:

- Változócsillagok, ezeket az AAVSO VSX katalógusból szerzi be a program
- Összehasonlító, az AAVSO VSP fotometria táblázata alapján vagy fotometriai standard csillagok táblázatából
- Mezőcsillagok, a kiválasztott katalógus alapján (jelenleg nem használt)

### PMCOLORIZE



pmutil, v1.1.0

A kalibrált képekből színes jpeg képet készít.

## PARANCSSORI OPCIÓK

A parancssori kapcsolókat a *pmcolorize --help* paranccsal tudjuk megnézni.

```
pmcolorize, version 1.1.0
Make color jpeg image from calibrated FITS images.

Usage: pmcolorize [OPTIONS]... [BASE_FOLDER]
Make color jpeg image from calibrated FITS images.

Mandatory arguments to long options are mandatory for short options too.
-m, --scale-method      scaling method, available values are: linear, sqrt, log, asinh
-h, --help              print this page
```

Abban az esetben használható, ha kalibrációt mindhárom színcsatornára elvégeztük (*-c all* opcióval), és a Sequence könyvtárban mindhárom Combined-\*.fits kép létrejött.

A jpeg kép szintén a Sequence könyvtárba kerül.

A parancssori opciók jelentése:

-m	--scale-method	A képek skálázási módszerét határozza meg, lehetséges értékei: linear, sqrt, log, asinh
-h	--help	A súgót és a verzió információt jeleníti meg.

## PPL-CLEAN

Törli a kalibráció során generált képfájlakat.

## PARANCSSORI OPCIÓK

A parancssori kapcsolókat a *ppl-clean --help* paranccsal tudjuk megnézni.

```
ppl-clean, version 1.1.0
Clean all generated FITS and other files.

Usage: ppl-clean [OPTIONS]... [BASE_FOLDER]
Clean generated calibration images.

Mandatory arguments to long options are mandatory for short options too.
-l, --lights            remove FITS files in Light folder too
-h, --help              print this page
```

A program alapvetően a Calibrated és a Sequence könyvtárak tartalmát törli, a Light könyvtárban található FITS képeket csak opcionálisan.

A parancssori opciók jelentése:

-l	--lights	A Light könyvtárban található FITS képeket is törölje.
-h	--help	A súgót és a verzió információt jeleníti meg.

## TELEPÍTÉSI ÚTMUTATÓ

### PMUTIL MANUÁLIS TELEPÍTÉSE

Amennyiben manuálusan szeretnéd telepíteni a scripteket, a következőket kell végrehajtani:

A következő scripteket másold át a ~/bin könyvtárba, a python scripteket kiterjesztés nélkül, és adjál nekik futtatási jogot:

```
pmutil/src/main/bash/ppl-setup
pmutil/src/main/bash/ppl-clean
pmutil/src/main/python/pplcalibration.py
pmutil/src/main/python/pplphotometry.py
pmutil/src/main/python/pmrefcat.py
pmutil/src/main/python/pmcolorize.py
pmutil/src/main/python/pmbase.py
pmutil/src/main/python/pmdisco.py
pmutil/src/main/python/pmfilter.py
pmutil/src/main/python/pmphot.py
pmutil/src/main/python/pmresult.py
pmutil/src/main/python/img_scale.py
```

Hozz létre linkeket ugyancsak a ~/bin könyvtárban a következő programokhoz:

```
ppl-calibrate -> pplcalibrate.py
ppl-photometry -> pplphotometry.py
ppl-refcat -> pmrefcat.py
ppl-colorize -> pmcolorize.py
```

```
cp pmutil/src/main/bash/ppl-setup ~/bin
cp pmutil/src/main/bash/ppl-clean ~/bin
cp pmutil/src/main/python/pplcalibration.py ~/bin
cp pmutil/src/main/python/pplphotometry.py ~/bin
cp pmutil/src/main/python/pmrefcat.py ~/bin
cp pmutil/src/main/python/pmcolorize.py ~/bin
cp pmutil/src/main/python/pmbase.py ~/bin
cp pmutil/src/main/python/pmdisco.py ~/bin
cp pmutil/src/main/python/pmfilter.py ~/bin
cp pmutil/src/main/python/pmphot.py ~/bin
cp pmutil/src/main/python/pmresult.py ~/bin
cp pmutil/src/main/python/img_scale.py ~/bin
cd ~/bin
chmod 755 *
ln -s pplcalibrate.py ppl-calibrate
ln -s pplphotometry.py ppl-photometry
ln -s pmrefcat.py ppl-refcat
ln -s pmcolorize.py ppl-colorize
```

A konfigurációs file-ok számára hozz létre egy .pmlib nevű könyvtárat a saját home könyvtáradban. Ebbe másold át a következő file-okat:

```
pmutil/etc/astrometry.cfg
pmutil/etc/sex.cfg
```

pmutil, v1.1.0

pmutil/etc/sex.param

pmutil/etc/landolt\_fields.txt

pmutil/etc/landolt\_stars.txt

```
mkdir ~/.pmlib  
cp pmutl/etc/* ~/.pmlib
```

## FITSH TELEPÍTÉSE

Ubuntu:

```
sudo apt-get install fitsh
```

## RAWTRAN TELEPÍTÉSE

TBD.

## EXIFTOOL TELEPÍTÉSE

TBD.

## ASTROMETRY.NET TELEPÍTÉSE

TBD.

## OFFLINE ASZTROMETRIA FILE-OK LETÖLTÉSE

Különböző látómezőkhöz, az astrometry.net index file-jaiból különböző készletet célszerű telepíteni.

Normál látómezőhöz (< 2 fok):

```
cd /usr/share/astrometry  
for j in {0..47} ; do printf -v fi "%02g" $j ; wget http://data.astrometry.net/4200/index-4203-$fi.fits ; done  
for j in {0..47} ; do printf -v fi "%02g" $j ; wget http://data.astrometry.net/4200/index-4204-$fi.fits ; done  
for j in {0..11} ; do printf -v fi "%02g" $j ; wget http://data.astrometry.net/4200/index-4205-$fi.fits ; done  
for j in {0..11} ; do printf -v fi "%02g" $j ; wget http://data.astrometry.net/4200/index-4206-$fi.fits ; done  
for j in {0..11} ; do printf -v fi "%02g" $j ; wget http://data.astrometry.net/4200/index-4207-$fi.fits ; done  
wget http://data.astrometry.net/4200/index-4208.fits  
wget http://data.astrometry.net/4200/index-4209.fits
```

Nagy látómezőhöz (> 2 fok):

TBD.

## SEXTRACTOR TELEPÍTÉSE

TBD.

## WCSTOOLS TELEPÍTÉSE

pmutil, v1.1.0

Ubuntu:

```
sudo apt-get install wcstools
```

## PYTHON CSOMAGOK TELEPÍTÉSE

Python3, pip, astropy, matplotlib, numpy, xmldict

Ubuntu:

```
sudo apt-get install python3
sudo apt-get install python3-pip
pip3 install astropy
pip3 install matplotlib
pip3 install numpy
pip3 install xmldict
```

## TIPPEK ÉS TRÜKKÖK

### 1. A KÉP KÉSZÍTÉSÉNEK IDEJE

DSLR kamerák esetén – ha direkt nem úgy állítjuk be – a raw file-ban helyi idő lesz a kép készítésének időpontja. A feldolgozás ezzel szemben UT-ban várja el. A kalibrációs program a raw -> fits konverziónál automatikusan konvertálja az időpontot.

Amennyiben a képben mégis UT szerepel, akkor a `ppl-calibrate -t UT` parancssori kapcsolóval mondhatjuk meg a programnak, hogy nem szükséges az időpont módosítása.

Ha a képeink mindig UT-ben készülnek, és nem akarjuk minden alkalommal kiírni a kapcsolót, abban az esetben `ppl-calibrate` file-ban az `IMAGE_TIME="LT"` beállítást módosítsuk a következőre: `IMAGE_TIME="UT"`. Így az alapértelmezett kép készítési időzóna az ÚT lesz. Ha alkalmilag mégis a helyi időt szeretnénk használni, akkor ezt a `ppl-calibrate -t LT` parancssori kapcsolóval tehetjük meg.

### 2. REFERENCIA KATALÓGUS VÁLTOZÓK

Amikor egy objektumhoz vagy képhez referenciakatalógust készítettünk a `ppl-refcat` paranccsal, célszerű a katalógusban szereplő változókat átnézni, mert különböző okok miatt a fotometria hamis eredményt adhat, ha nem körültekintően járunk el.

A következő esetek okozhatnak hamis eredményt:

- A változó túl közel van egy fényes csillaghoz, a fényesebb csillag korongja elfedi a változót, vagy legalább is az apertúrába beleesik
- A változó ködös objektumban található, tipikusan szupernóva közel a galaxis magjához, planetáris köd központi csillaga, ködváltozók.

Az ilyen esetekben kritikusan kezeljük az eredményt.

Ha nincs szükségünk ezen változók fényességére, akkor a referencia katalógus file-ban kommentezzük ki (a sor elejére írt # karakterrel).