



Unione Astrofili Italiani
Sezione Nazionale di Ricerca Luna



La Circolare della SNdR Luna UAI

Numero 106

Marzo 2023

a cura di: Aldo Tonon

La Circolare della Sezione Nazionale di Ricerca - Luna dell'Unione Astrofili Italiani!

Foto, grafici, disegni, articoli dei membri della Sezione Nazionale di Ricerca - Luna
Commenti a cura di Aldo Tonon (UAI).

Le foto pubblicate possono essere di dimensioni e risoluzione inferiori alle foto originali per esigenze di spazio.

Si ringraziano tutti gli autori per i loro contributi.

Tutti i diritti riservati. Il responsabile della Sezione è Antonio Mercatali

Indice

1. Le foto della Sezione Nazionale di Ricerca Luna UAI	pag. 3
2. Programma Lunar Geological Change Detection & Transient Lunar Phenomena	pag. 19
3. Programma Librazioni.....	pag. 26
4. Programma Ricerca Impatti Lunari.....	pag. 28
5. Programma Impatti Lunari - Aprile 2023	pag. 30
6. La Luna nel mese di aprile 2023	pag. 31



The MOON

Fabio Verza - Milano (IT)

Lat. +45° 50' Long. +009° 20'

2023/03/04 - TU 20:46.01

Aristarchus

Takahashi Mewlon-210 d=210 f=2415

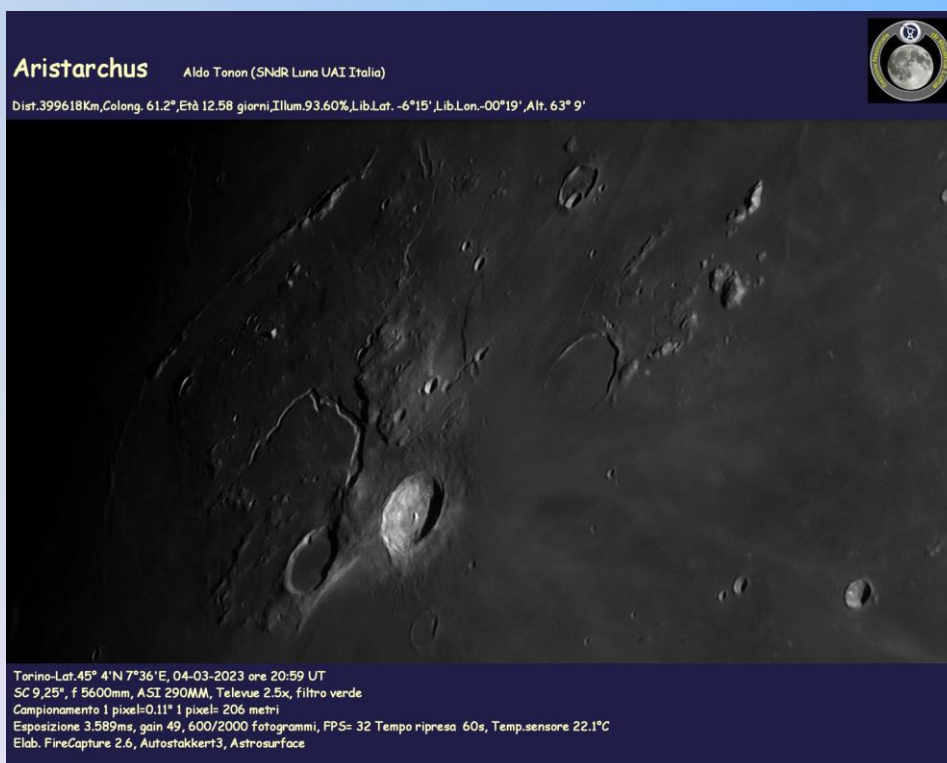
Ioptron CEM70G on Berlebach Planet

Player One Saturn-M SQR

Filter Astronomik ProPlanet IR642



Aristarchus 04-03-2023 alle ore 20:46 T.U. Fabio Verza



Aristarchus

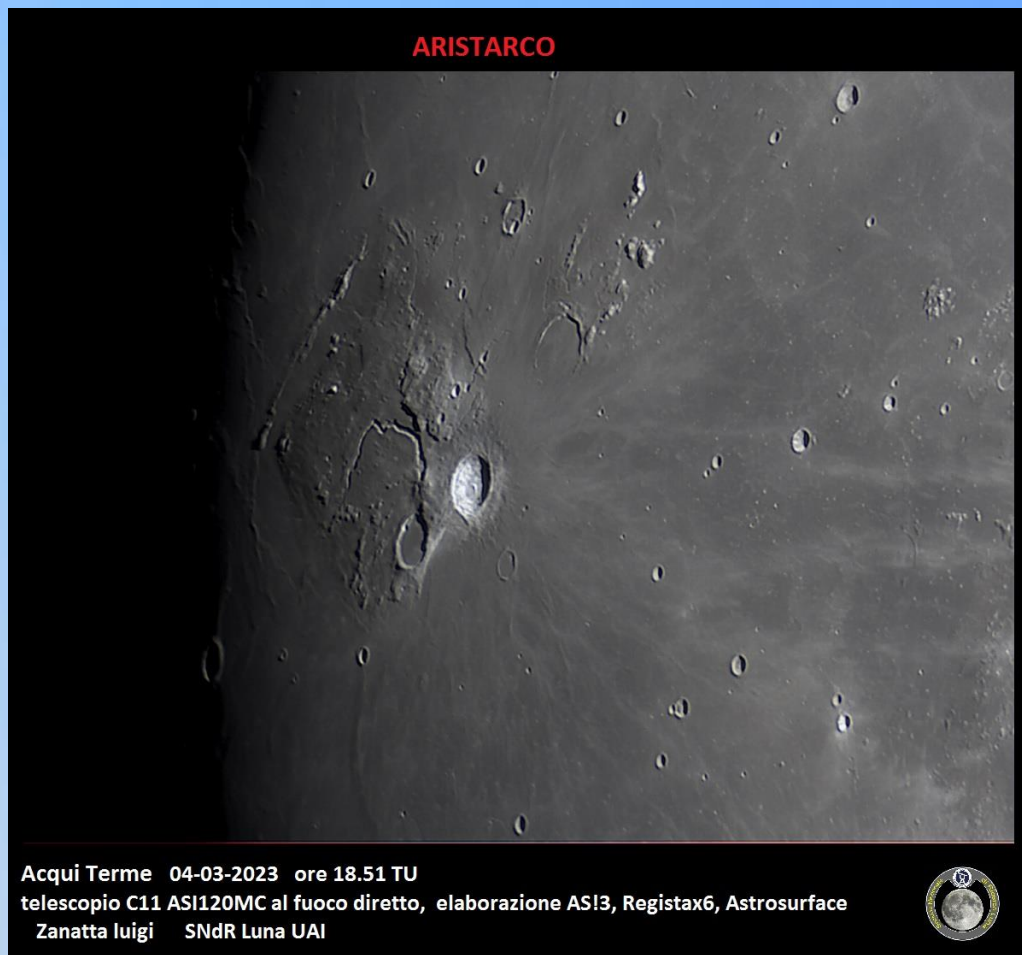
Aldo Tonon (SNDR Luna UAI Italia)

Dist.399618Km,Colong. 61.2°,Età 12.58 giorni,Illum.93.60%,LibLat. -6°15' LibLon.-00°19',Alt. 63°9'



Torino-Lat.45° 4'N 7°36'E, 04-03-2023 ore 20:59 UT
SC 9.25", f 5600mm, ASI 290MM, Televue 2.5x, filtro verde
Campionamento 1 pixel=0.11" 1 pixel= 206 metri
Esposizione 3.589ms, gain 49, 600/2000 fotogrammi, FPS= 32 Tempo ripresa 60s, Temp.sensore 22.1°C
Elab. FireCapture 2.6, Autostakkert3, Astrosurface

Aristarchus 04-03-2023 alle ore 20:59 T.U. Aldo Tonon



Aristarchus 04-03-2023 alle ore 18:51 T.U. *Luigi Zanatta*

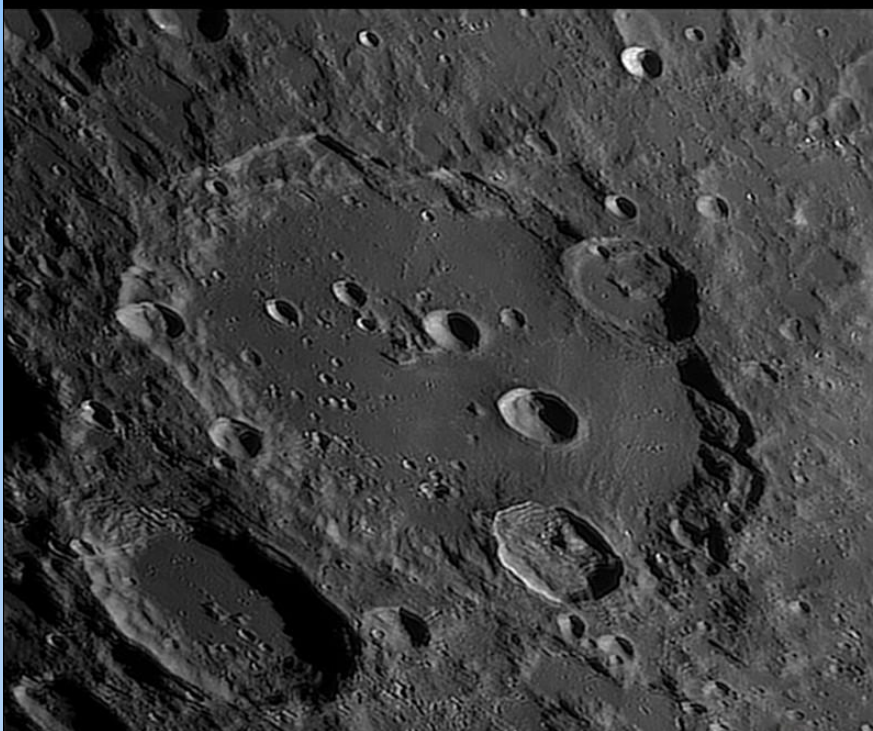


Bonpland 02-03-2023 alle ore 18:31 T.U. *Eugenio Polito*

Clavius

2023/03/02 18.30 UT

Eugenio Polito - San Pancrazio Sal. (IT) - Lat. 40°25'N, Long. 17°50'E



Celestron C8
EQ3 PRO
ZWO ASI 224 MC + Barlow 2.5x
IR CUT



Clavius 02-03-2023 alle ore 18:30 T.U. *Eugenio Polito*



The MOON

Fabio Verza - Milano (IT)
Lat. +45° 50' Long. +009° 20'

2023/03/04 - TU 21:23.16

Clavius

Takahashi Mewlon-210 d=210 f=2415
Ioptron CEM70G on Berlebach Planet
Player One Saturn-M SQR
Filter Astronomik ProPlanet IR642



Clavius 04-03-2023 alle ore 21:23 T.U. *Fabio Verza*

Copernicus (mineral)

2023/03/02 19.43 UT

Eugenio Polito - San Pancrazio Sal. (IT) - Lat. 40°25'N, Long. 17°50'E



Celestron C8
EQ3 PRO
ZWO ASI 224 MC + Barlow 2.5x
IR CUT



Copernicus 02-03-2023 alle ore 19:43 T.U. *Eugenio Polito*



The MOON

Fabio Verza - Milano (IT)
Lat. +45° 50' Long. +009° 20'

2023/03/04 - TU 20:43.43

Copernicus

Takahashi Mewlon-210 d=210 f=2415
Ioptron CEM70G on Berlebach Planet
Player One Saturn-M SQR
Filter Astronomik ProPlanet IR642



Copernicus 04-03-2023 alle ore 20:43 T.U. *Fabio Verza*

Copernicus

Aldo Tonon (SNIr Luna UAI Italia)



Dist. 399517 Km, Colong. 61.4°, Età 12.60 giorni, Illum. 93.68%, Lib. Lat. -6°13', Lib. Lon. -00°12', Alt. 64°50'



Torino-Lat. 45° 4' N 7° 36' E, 04-03-2023 ore 21:24 UT
 SC 9,25", f 5600mm, ASI 290MM, Televue 2.5x, filtro verde
 Campionamento 1 pixel=0.11" 1 pixel= 206 metri
 Esposizione 2.946ms, gain 50, 600/2000 fotogrammi, FPS= 32 Tempo ripresa 60s, Temp. sensore 23.7°C
 Elab. FireCapture 2.6, Autostakkert3, Astrosurface

Copernicus 04-03-2023 alle ore 21:24 T.U. Aldo Tonon

Darwin

2023/03/05 18.27 UT

Eugenio Polito - San Pancrazio Sal. (IT) - Lat. 40°25'N, Long. 17°50'E



Celestron C8
 EQ3 PRO
 ZWO ASI 178 MM
 IR PASS



Darwin 05-03-2023 alle ore 18:27 T.U. Eugenio Polito



Gassendi 04-03-2023 alle ore 21:26 T.U. Aldo Tonon



Grimaldi 05-03-2023 alle ore 18:27 T.U. Eugenio Polito



Hansteen 04-03-2023 alle ore 21:06 T.U. Aldo Tonon



Henry 04-03-2023 alle ore 21:09 T.U. Aldo Tonon

Kepler, Copernicus (mineral)

2023/03/05 18.02 UT

Eugenio Polito - San Pancrazio Sal. (IT) - Lat. 40°25'N, Long. 17°50'E



Celestron C8
EQ3 PRO
ZWO ASI 224 MC
IR CUT



Kepler 05-03-2023 alle ore 18:02 T.U. *Eugenio Polito*

Longomontanus

2023/03/02 18.29 UT

Eugenio Polito - San Pancrazio Sal. (IT) - Lat. 40°25'N, Long. 17°50'E



Celestron C8
EQ3 PRO
ZWO ASI 224 MC + Barlow 2.5x
IR CUT



Longomontanus 02-03-2023 alle ore 18:29 T.U. *Eugenio Polito*



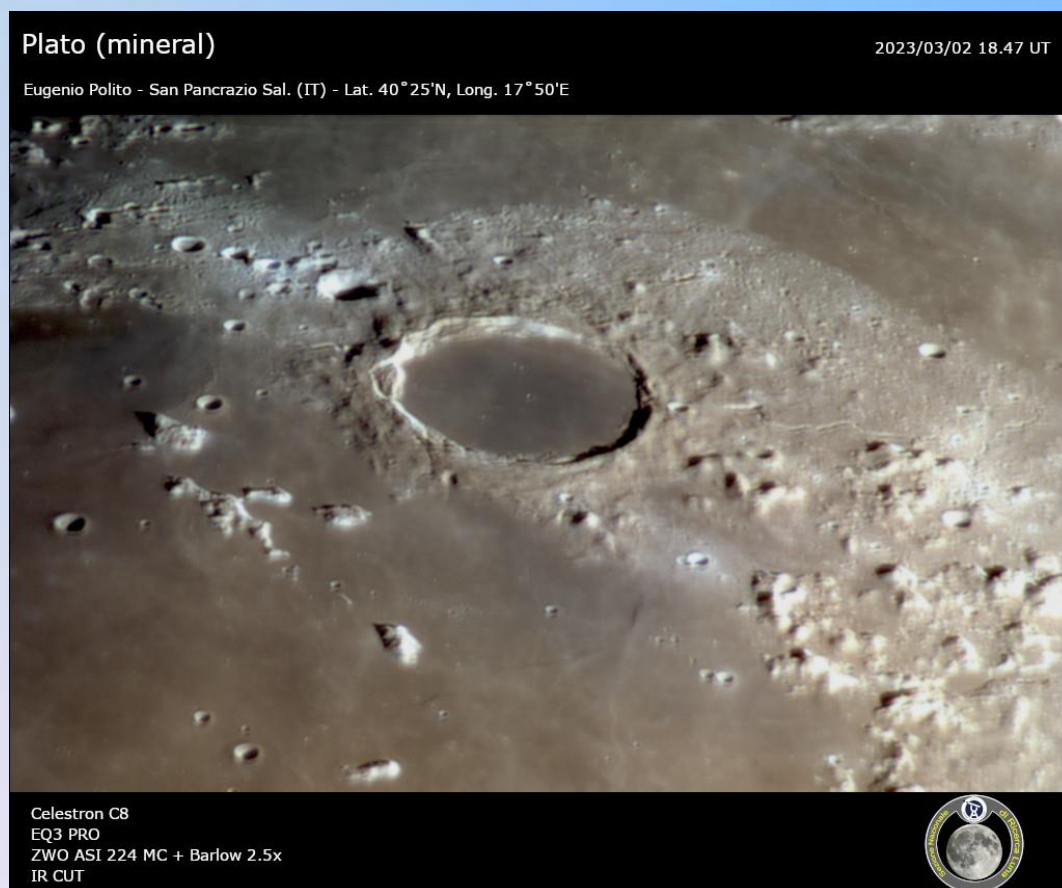
Mare Fecunditatis 05-03-2023 alle ore 18:53 T.U. *Eugenio Polito*



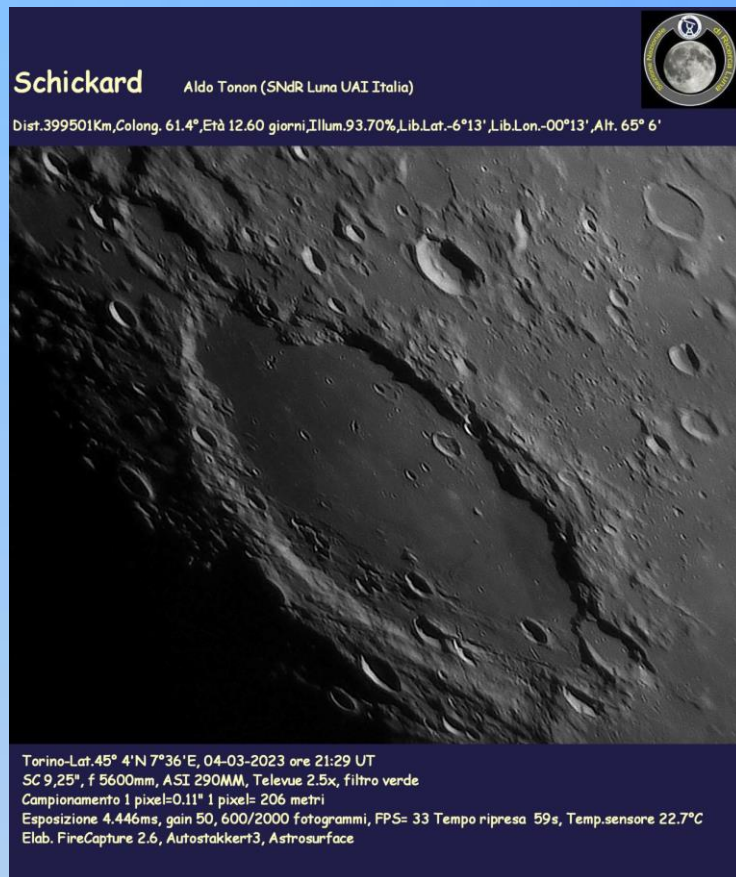
Mare Humorum 05-03-2023 alle ore 18:37 T.U. *Eugenio Polito*



Palus Epidemiarum 02-03-2023 alle ore 18:28 T.U. *Eugenio Polito*



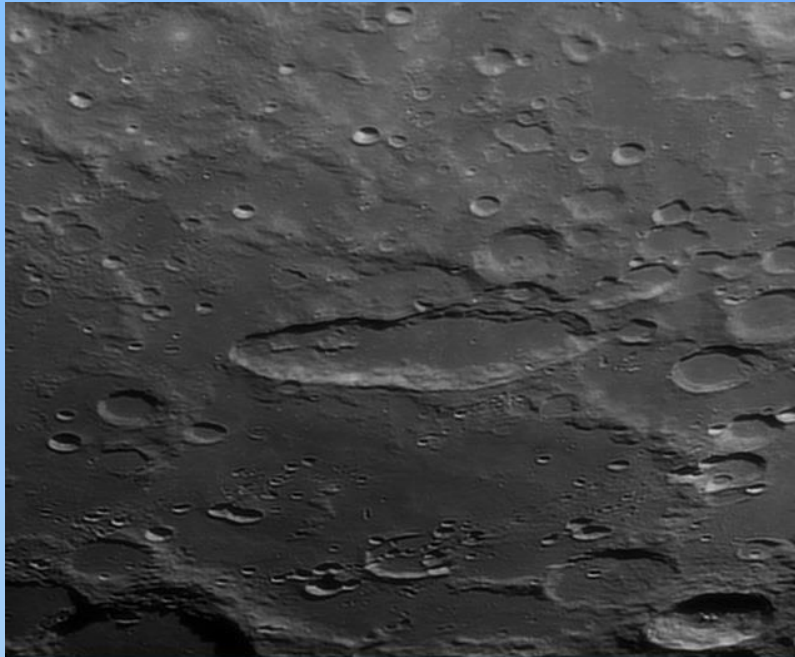
Plato 02-03-2023 alle ore 18:47 T.U. *Eugenio Polito*



Schickard 04-03-2023 alle ore 21:29 T.U. Aldo Tonon



Schiller 04-03-2023 alle ore 21:14 T.U. Aldo Tonon



The MOON

Fabio Verza - Milano (IT)
 Lat. +45° 50' Long. +009° 20'
 2023/03/04 - TU 21:16.38

Schiller

Takahashi Mewlon-210 d=210 f=2415
 Ioptron CEM70G on Berlebach Planet
 Player One Saturn-M SQR
 Filter Astronomik ProPlanet IR642



Schiller 04-03-2023 alle ore 21:16 T.U. *Fabio Verza*



The MOON

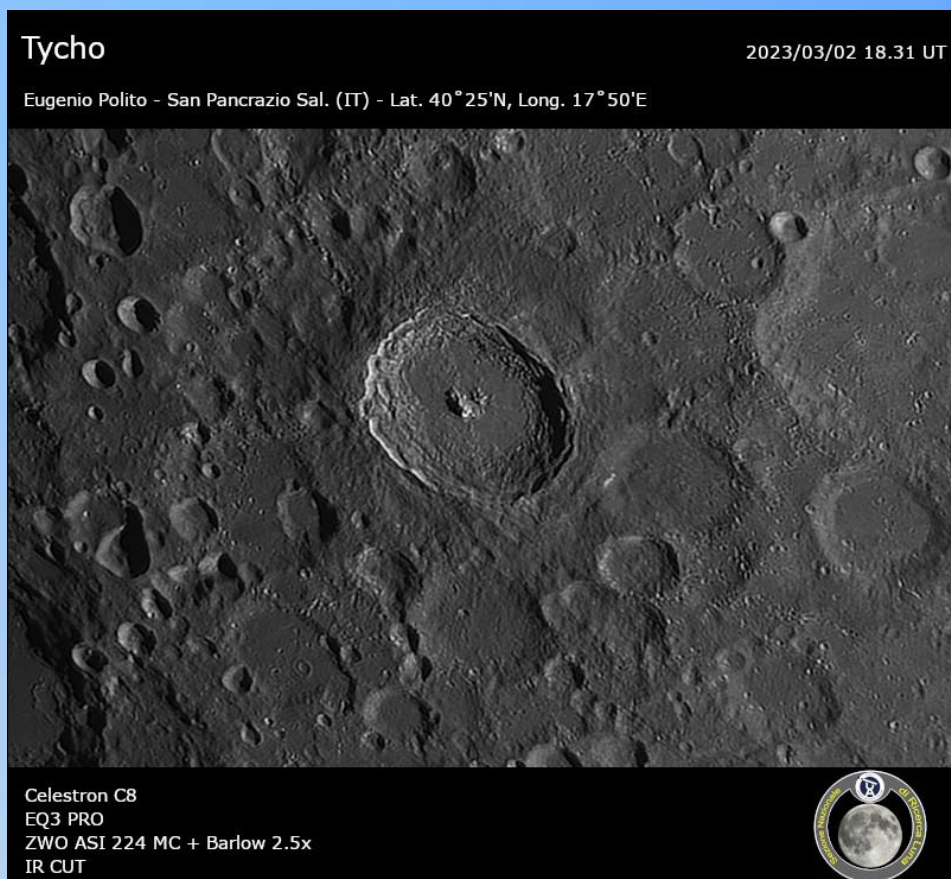
Fabio Verza - Milano (IT)
 Lat. +45° 50' Long. +009° 20'
 2023/03/04 - TU 20:38.18

Sinus Iridum

Takahashi Mewlon-210 d=210 f=2415
 Ioptron CEM70G on Berlebach Planet
 Player One Saturn-M SQR
 Filter Astronomik ProPlanet IR642



Sinus Iridum 04-03-2023 alle ore 20:38 T.U. *Fabio Verza*



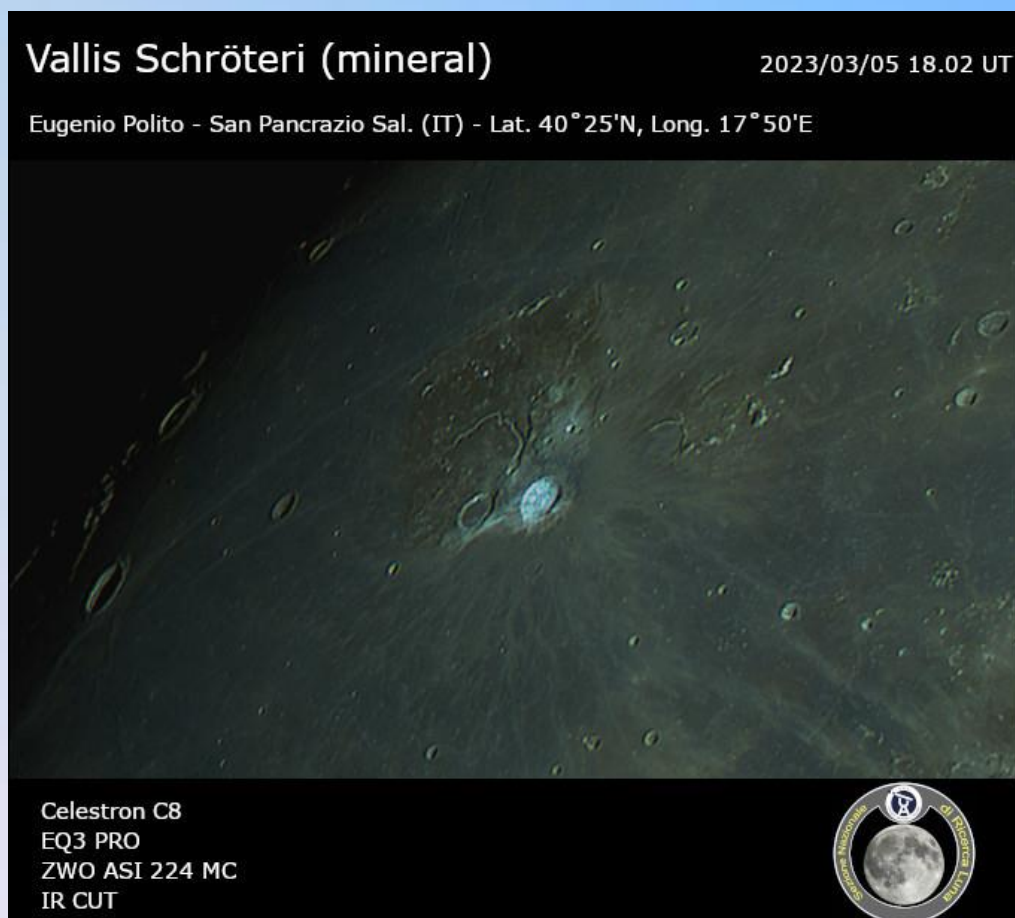
Tycho 02-03-2023 alle ore 18:31 T.U. *Eugenio Polito*



Tycho 04-03-2023 alle ore 21:12 T.U. *Fabio Verza*



Tycho 04-03-2023 alle ore 21:17 T.U. *Aldo Tonon*



Vallis Schroteri 05-03-2023 alle ore 18:02 T.U. *Eugenio Polito*



Vieta 04-03-2023 alle ore 21:10 T.U. Aldo Tonon



Zupus 04-03-2023 alle ore 21:07 T.U. Aldo Tonon

**Transient Lunar Phenomena (TLP)
Lunar Geological Change (LGC)**

..uno dei programmi di ricerca della SNdR-Luna consiste nel ri-osservare determinate formazioni lunari, in cui in passato sono stati osservati presunti fenomeni lunari transitori (bagliori luminosi, oscuramenti, colorazioni, ecc.), nelle medesime condizioni di illuminazione ed eventualmente anche di librazione lunare, al fine di verificare la ripetizione del presunto TLP..

..inoltre, tramite sia immagini ad ampio campo che riprese in alta risoluzione di aree particolari della Luna, aiutare lo sviluppo degli studi già esistenti di topografia e geologia Lunare inerenti specifiche formazioni come i crateri, monti, valli, domi, ecc. con il confronto con le immagini ad alta risoluzione riprese dalle sonde spaziali lunari..

..nelle pagine che seguono si riportano alcune riprese di formazioni lunari oggetto di verifica di presunti TLP passati..

..sul sito della SNdR-Luna (luna.uai.it) vengono proposte mensilmente le formazioni lunari da osservare, selezionate tra quelle proposte dalla British Astronomical Association (BAA) e dalla Association Lunar and Planetary Observer (ALPO)..

Il Coordinatore del programma di ricerca LGC-TLP della SNdR-Luna è Franco Taccogna

Aristarchus, Erodotos, Vallis Schroteri

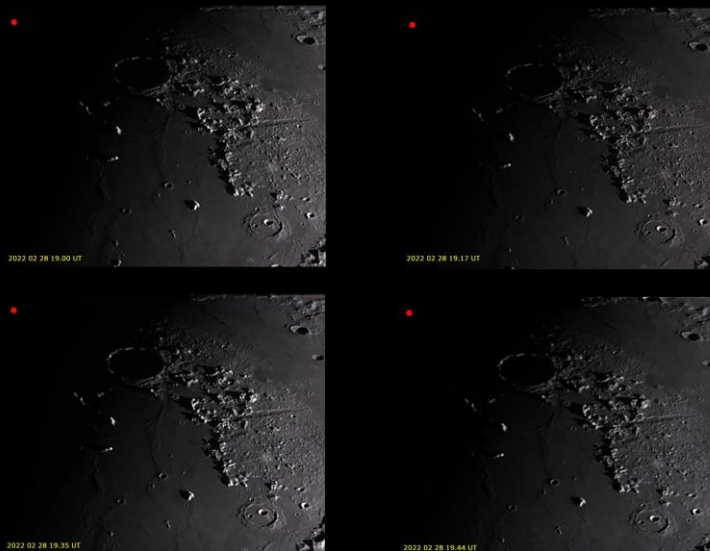
(c) Maurizio & Francesca Cecchini

Osservazione n. 884

2023-Feb-28 UT 17:22-20:45 Il=64% Montes_Teneriffe

BAA Request: please image this area as we want to compare against a sketch made in 1854 under similar illumination. However if you want to check this area visually (or with a colour camera) we would be very interested to see if you can detect some colour on the illuminated peaks of this mountain range, or elsewhere in Mare Imbrium. Features to capture in any image (mosaic), apart from Montes Teneriffe, should include: Plato, Vallis Alpes, Mons Pico and Mons Piton. (please note that we are especially interested in the appearance of the individual peaks of the Montes Teneriffe, when the Moon is at a low altitude e.g. flaring and colours seen). Any visual descriptions, sketches or images should be empile.

Richiesta BAA: Si prega di prendere immagini di questa zona, noi vogliamo confrontare contro un disegno realizzato nel 1854 sotto illuminazione simile. Comunque se si desidera verificare questa zona visivamente (o con una camera a colori) noi saremmo molto interessati a vedere se è possibile rilevare qualche colore sui picchi illuminati di questa catena montuosa, o altrove nel Mare Imbrium. Includere in qualsiasi immagine (mosaico), distante dai Montes Teneriffe, dovrebbero includere: Plato, Vallis Alpes, Mons Pico e Mons Piton. (si prega di notare che noi siamo specialmente interessati nell'aspetto dei picchi individuali dei Monti Teneriffe, quando la Luna è a bassa altitudine cioè visti chiarore e colori). Si prega di inviare qualsiasi descrizione da osservazione visuale, disegni o immagini.



Eugenio Polito (SndR Luna UAI Italia)
San Pancrazio Sal. (IT) - Lat. 40°25'N, Long. 17°50'E
Celestron C8
ASI 224 MC + IR CUT

● Fuori finestra osservativa
● Dentro finestra osservativa



Oss 884 Montes Teneriffe 28-02-2023 dalle 19:00 alle 19:44 T.U. Eugenio Polito

UAI Sezione Luna

Osservazione n° 884 Tenerife Mons

28/02/2023 dalle 21.45 alle 22.15 TU

Sito di osservazione: Località Boca Tauca, 38688 Guia de Isora - Tenerife (Canarie-Spagna).

28° 12' 45" N - 16° 40' 53" W. Altitudine 2000mt slm.

Rifrattore 150/1200ed SkyWatcher

Ingrandimento 300x

Seeing 5-6/10 - Trasparenza molto buona - Vento debole a nullo - Temperatura 6°C - Umidità 50% circa.

Osservatore: LECHOPIER Jean Marc

2023-Feb-28 UT 17:22-20:45 Il=64% Montes_Teneriffe

BAA Request: please image this area as we want to compare against a sketch made in 1854 under similar illumination. However if you want to check this area visually (or with a colour camera) we would be very interested to see if you can detect some colour on the illuminated peaks of this mountain range, or elsewhere in Mare Imbrium. Features to capture in any image (mosaic), apart from Montes Teneriffe, should include: Plato, Vallis Alpes, Mons Pico and Mons Piton. (please note that we are especially interested in the appearance of the individual peaks of the Montes Teneriffe, when the Moon is at a low altitude e.g. flaring and colours seen). Any visual descriptions, sketches or images should be empile.

2023-Feb-28 UT 17:22-20:45 Il=64% Monti Teneriffe

Richiesta BAA: Si prega di prendere immagini di questa zona, noi vogliamo confrontare contro un disegno realizzato nel 1854 sotto illuminazione simile. Comunque se si desidera verificare questa zona visivamente (o con una camera a colori) noi saremmo molto interessati a vedere se è possibile rilevare qualche colore sui picchi illuminati di questa catena montuosa, o altrove nel Mare Imbrium. Includere in qualsiasi immagine (mosaico), distante dai Montes Teneriffe, dovrebbero includere: Plato, Vallis Alpes, Mons Pico e Mons Piton. (si prega di notare che noi siamo specialmente interessati nell'aspetto dei picchi individuali dei Monti Teneriffe, quando la Luna è a bassa altitudine cioè visti chiarore e colori). Si prega di inviare qualsiasi descrizione da osservazione visuale, disegni o immagini.

Ho osservato la regione di Tenerife Mons (non ancora emerso dal terminatore) con il rifrattore 150/1200ed SkyWatcher il 28 febbraio 2023 dalle 21.45 TU alle 22.15 TU circa a 300 ingrandimenti con un ottimo oculare TMB Planetary 4mm. La turbolenza era media (osservando la Polare a 300 ingrandimenti il disco di Airy era visibile ma agitato e il primo anello di diffrazione era poco leggibile) ma l'immagine della Luna all'oculare era appagante e ricca di dettagli. La trasparenza era molto buona. Le vette di Tenerife Mons, ne erano visibili tre, emergevano dall'oscurità come punte bianchissime leggermente dilatate e agitate dalla turbolenza dando l'impressione di essere avvolte in una nebbiolina. Le vette di Tenerife Mons apparivano perfettamente bianche così come tutte le formazioni della zona. L'altezza della Luna era attorno ai 67° sopra l'orizzonte e la rifrazione atmosferica non modificava i colori.

Ho focalizzato la mia attenzione in particolare sull'eventuale percezione di colori (cromatismo strumentale, rifrazione atmosferica o caratteristica lunare) ma non ne ho percepito alcuno.

I observed the region of Tenerife Mons (not yet emerged from the terminator) with the SkyWatcher 150/1200ed refractor on February 28, 2023 from 21.45 TU to 22.15 TU at about 300 magnifications with an excellent TMB Planetary 4mm eyepiece. The turbulence was average (observing Polaris at 300x the Airy disk was visible but agitated and the first diffraction ring was difficult to read) but the image of the Moon through the eyepiece was satisfying and full of detail. Transparency was very good. The peaks of Tenerife Mons, three of them were visible, emerged from the darkness as very white points slightly dilated and agitated by the turbulence giving the impression of being enveloped in a mist. The peaks of Tenerife Mons appeared perfectly white as well as all the formations in the area. The height of the Moon was around 67° above the horizon and atmospheric refraction did not change the colours.

I focused my attention in particular on the possible perception of colors (instrumental chromaticism, atmospheric refraction or lunar characteristics) but I didn't perceive any.

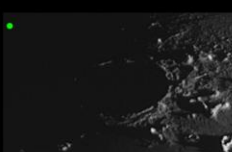
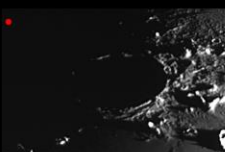
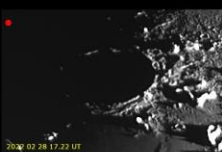
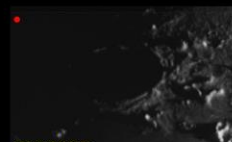
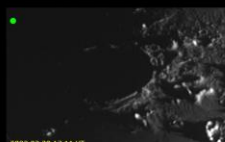
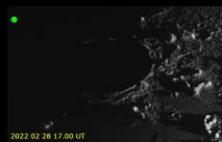
Oss 884 Montes Teneriffe 28-02-2023 dalle 21:45 alle 22:15 T.U. Jean Marc Lechopier

Osservazione n. 885

2023-Feb-28 UT 17:22-17:24 Ill=64% Plato

BAA Request: It has been noticed that a bright carterlet can appear very suddenly on the floor of Plato in between needle like shadows, during local lunar sunrise. This happens in the space of just a minute or so, and can look really quite dramatic. This effect was first spotted by Brian Halls on 2014 Oct 31. Please send any high resolution images, detailed sketches, or visual descriptions.

Richiesta BAA: è stato riportato che un qualcosa di luminoso simile ad cratere può apparire molto improvvisamente sulla piana di Plato tra le ombre simili ad un ago, durante l'alba lunare locale. Questo accade nello spazio di appena un minuto o circa, e può sembrare veramente abbastanza drammatico. Questo effetto è stato notato per la prima volta da Brian Halls il 31 Ottobre 2014. Si prega di inviare qualsiasi immagine ad alta risoluzione, disegni dettagliati o descrizioni da osservazioni visuali.



Eugenio Polito (SndR Luna UAI Italia)
San Pancrazio Sal. (IT) - Lat. 40°25'N, Long. 17°50'E
Celestron C8
ASI 178 MM + IR Pass

● Fuori finestra osservativa
● Dentro finestra osservativa



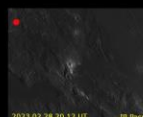
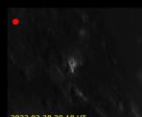
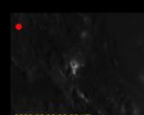
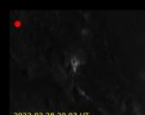
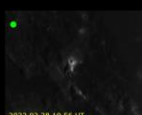
Oss 885 Plato 28-02-2023 dalle 17:00 alle 17:26 T.U. Eugenio Polito

Osservazione n. 886

2023-Feb-28 UT 19:59-22:55 Ill=64% Sulpicius_Gallus_M

UAI request: On 31 December 2022 Franco Taccogna (UAI - SndR Luna) observed a point immediately south of Sulpicius_Gallus_M with a high albedo compared to the surrounding area. The surface at that point has a rough morphology and could be the cause of the phenomenon. We want to study the albedo change at that point as well as the minimum and maximum colongitude which highlights the phenomenon. Telescopes of 6 inches or larger and high magnifications are recommended and do not saturate the crater. Please send your images or reports.

Richiesta UAI: Il 31 Dicembre 2022 Franco Taccogna (UAI - SndR Luna) ha osservato un punto immediatamente a Sud di Sulpicius_Gallus_M con un'alto albedo confrontato all'area circostante. La superficie in quel punto ha una morfologia accidentata e potrebbe essere la causa del fenomeno. Noi vogliamo studiare il cambiamento di albedo in quel punto e la minima e massima colongitudine che esalti il fenomeno. Sono consigliati telescopi di 6 pollici o superiori e sono raccomandati alti ingrandimenti e di non saturare il cratere. Si prega di inviare immagini o report da osservazioni visuali.



Eugenio Polito (SndR Luna UAI Italia)
San Pancrazio Sal. (IT) - Lat. 40°25'N, Long. 17°50'E
Celestron C8
ASI 178 MM

● Fuori finestra osservativa
● Dentro finestra osservativa



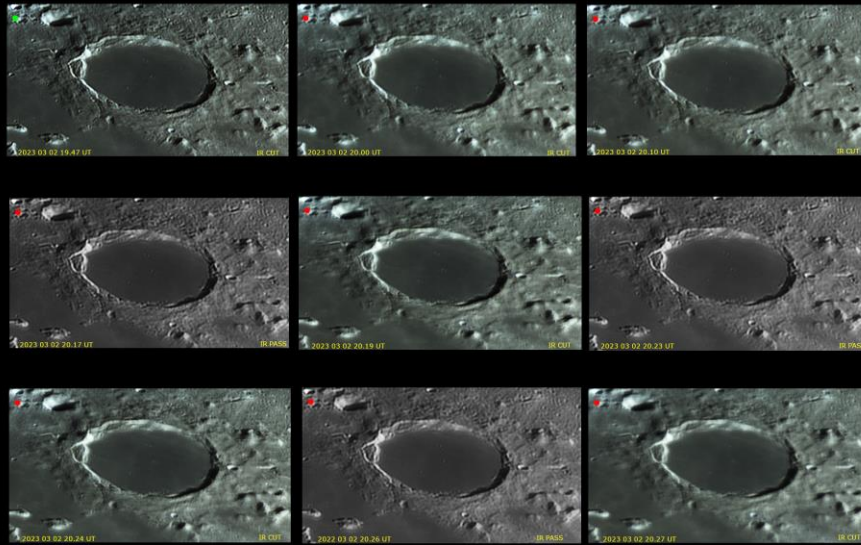
Oss 886 Sulpicius Gallus M 28-02-2023 dalle 19:56 alle 20:30 T.U. Eugenio Polito

Osservazione n. 888

2023-Mar-02 UT 19:57-20:31 Ill=81% Plato

BAA Request: Can you see dark patches on the floor - how stable are they in the atmospheric seeing conditions? How readily visible is the central floor craterlet? Minimum sized aperture telescope 4", and use a refractor if you have one? Use magnifications of at least 200x to inspect the floor of this crater if observing visually. Please send any sketches, images, or visual reports.

Richiesta BAA: Riuscite a vedere macchie scure sul piano - e quanto esse sono stabili nelle condizioni atmosferiche del seeing? Quanto facilmente è visibile la piana centrale del cratere? La minima misura dell'apertura del telescopio è di 4", e usare un rifrattore se ne avete uno? Usare ingrandimenti di almeno 200x per ispezionare il piano di questo cratere se si osserva visualmente. Si prega di inviare qualsiasi disegno, immagine o report da osservazioni visuali.



Eugenio Polito (SndR Luna UAI Italia)
San Pancrazio Sal. (IT) - Lat. 40°25'N, Long. 17°50'E
Celestron C8
ASI 224 MC + Barlow 2.5x + IR Pass 685 nm, IR CUT

● Fuori finestra osservativa
● Dentro finestra osservativa



Oss 888 Plato 02-03-2023 dalle 19:47 alle 20:27 T.U. Eugenio Polito

Osservazione n. 892 Aristarchus

2023-Mar-06 UT 20:21-20:32 Ill=100% Aristarchus

ALPO Request: Try taking hand held digital SLR telephoto shots of the Moon at an image scale capable of detecting Aristarchus. Do not use the digital zoom feature. What we are attempting to do here is to mimic a report from 2011 where the images showed variations in the brightness of Aristarchus - possibly due to vibrations when pressing the camera shutter? We would like a new set of images, at the same illumination, to check out this theory. All images should be sent to me on the email.

2023-Mar-06 UT 20:21-20:32 Ill=100% Aristarchus
Richiesta ALPO: Provare a riprendere sequenze di foto della Luna tenendo in mano teleobiettivi digitali SLR ad una scala di immagini in grado di rilevare Aristarchus. Non utilizzare la funzione di zoom digitale. Ciò che stiamo tentando di fare qui è imitare un rapporto del 2011 dove le immagini hanno mostrato variazioni nella luminosità di Aristarchus - probabilmente dovuto alle vibrazioni quando si preme l'otturatore della telecamera? Vorremmo un nuovo insieme di immagini, alla stessa illuminazione, per verificare questa teoria. Si prega di inviare tutte le immagini prodotte.



Gravina in Puglia (BA) Italy Lat: 40.8211, Long: +16.4158
06-marzo-2023 - DSRL Nikon D7100 + tele 300 mm
Franco Taccogna (MPC K73)

● Fuori finestra osservativa
● Nella finestra osservativa



Oss 892 Aristarchus 06-03-2023 dalle 20:21 alle 20:32 T.U. Franco Taccogna

UAI Sezione Luna

Osservazione visuale n° 890 Aristarco

03/03/2023 dalle 21.15 alle 22.15 TU

Sito di osservazione: Località Boca Tauce, 38688 Guia de Isora - Tenerife (Canarie-Spagna).

28° 12' 45" N - 16° 40' 53" W. Altitudine 2000mt slm.

Rifrattore 150/1200ed SkyWatcher

Ingrandimento 300x/375x

Seeing 5/10 - Trasparenza media/buona - Vento debole - Temperatura 5°C - Umidità 60% circa.

Osservatore: LECHOPIER Jean Marc

2023-Mar-03 UT 17:28-23:58 Ill=88% Aristarchus

BAA Request: Is there a bright spot on the west interior wall of this crater? Compare it to other features and note if it varies in brightness over time. Please send all reports or images.

2023-Mar-03 UT 17:28-23:58 Ill=88% Aristarchus

Richiesta BAA: C'è un punto luminoso sulla parete interna Ovest di questo cratere? Confrontare esso con altre formazioni e notare se esso varia in luminosità nel tempo. Si prega di inviare tutti i report osservativi e immagini.

La parete interna occidentale di Aristarco si presenta come un falcetto di luce abbastanza uniforme. Osservando con più attenzione, una linea scura e sottilmente frastagliata, divide il falcetto in due parti uguali da corno a corno del falcetto. Quella linea scura appare come una linea di frattura o come una successione di terrazzamenti alineati che ricevessero meno luce solare. Il nero di quella linea è meno denso del fondo di Aristarco. Nella parte sud-ovest (secondo le direzioni equatoriali del telescopio) della parete interna di Aristarco, nel falcetto luminoso, appare uno spot bianchissimo, di un biancore più intenso del falcetto di luce. E' risolto come un piccolo cratere incastonato nelle parete, o meglio, come una cavità o una rientranza nei terrazzamenti. Ha forma allungata, parallelo al bordo circolare di Aristarco, lungo circa due volte la sua larghezza. La sua parte nord sembra più larga della sua parte meridionale. Si trova quasi a contatto con la linea scura di frattura ad altitudine di poco superiore. Il seeing della serata non permetteva di raggiungere il potere risolutivo dello strumento (0.8"/arco) ma il dettaglio osservato era perfettamente risolto a 300 ingrandimenti. A 375x si guadagnava in dimensioni apparenti senza poterne tirare vantaggio. Stimo le sue dimensioni in tre/quattro secondi d'arco di lunghezza e 1.5"/2" di larghezza. Vedendolo, non ho dubitato un istante che si trattasse dell'oggetto del TLP tanto il suo biancore spicca con le zone circostanti. Una manciata di "/arco più a sud erano visibili altre due macchie particolarmente bianche, non risolte, molto vicine fra di loro, ad altitudini leggermente diverse fra di loro ma molto vicine a quella linea scura di frattura. L'una era un po' più grande dell'altra. Il corno meridionale del falcetto di luce lasciava vedere dei rilievi meno luminosi, ben contrastati e dettagliati, alla stessa quota della linea scura, con dimensioni di pochi "/arco. Tutti i dettagli osservati e trascritti sono senza dubbio accessibili a un buon rifrattore da 120 mm e buon seeing.

Per valutare il seeing ho osservato con attenzione il domo Gruithuisen Gamma, la cui superficie era scabrosa ma non ho visto il craterino sommitale. Le rimae prinz non erano visibili ad un'occhiata veloce.

The inner western wall of Aristarchus looks like a sickle of fairly uniform light. Looking more closely, a dark and subtly jagged line divides the sickle into two equal parts from horn to horn of the sickle. That dark line appears as a fault line or as a succession of aligned terraces receiving less sunlight. The black of that line is less dense than Aristarchus' background. In the southwest part (according to the equatorial directions of the telescope) of the inner wall of Aristarchus, in the luminous sickle, a very white spot appears, of a more intense whiteness than the sickle of light. It is resolved as a small crater set in the walls, or rather, as a cavity or indentation in the terraces. It has an elongated shape, parallel to the circular edge of Aristarchus, about twice its width. Its northern part seems wider than its southern part. It is almost in contact with the dark fracture line at a slightly higher altitude. The seeing of the evening did not allow to reach the resolving power of the instrument (0.8"/arc) but the observed detail was perfectly resolved at 300x magnification. At 375x it gained in apparent size without being able to take advantage of it. I estimate its size in three/four arcseconds long and 1.5"/2" wide. Seeing it, I didn't doubt for a moment that it was the object of the TLP as its whiteness stands out with the surrounding areas. A handful of "/arc further south two other particularly white spots were visible, not resolved, very close to each other, at slightly different altitudes from each other but very close to that dark fracture line. One was a little bigger than the other. The southern horn of the sickle of light allowed to see less luminous reliefs, well contrasted and detailed, at the same level as the dark line, with dimensions of a few "/arc. All the observed and transcribed details are undoubtedly accessible to a good 120mm refractor and good seeing. To evaluate the seeing I carefully observed the Gruithuisen Gamma dome, whose surface was rough but I did not see the summit crater. The rhymes and prinz weren't visible at a quick glance.

Oss 890 Aristarchus 03-03-2023 dalle 21:15 alle 22:15 T.U. Jean Marc Lechopier

Osservazione n. 892



2023-Mar-06 UT 20:21-20:32 Ill=100% Aristarchus

ALPO Request: Try taking hand held digital SLR telephoto shots of the Moon at an image scale capable of detecting Aristarchus. Do not use the digital zoom feature. What we are attempting to do here is to mimic a report from 2011 where the images showed variations in the brightness of Aristarchus - possibly due to vibrations when pressing the camera shutter? We would like a new set of images, at the same illumination, to check out this theory. All images should be sent to me on the email.

2023-Mar-06 UT 20:21-20:32 Ill=100% Aristarchus

Richiesta ALPO: Provare a riprendere sequenze di foto della Luna tenendo in mano teleobiettivi digitali SLR ad una scala di immagini in grado di rilevare Aristarchus. Non utilizzare la funzione di zoom digitale. Ciò che stiamo tentando di fare qui è imitare un rapporto del 2011 dove le immagini hanno mostrato variazioni nella luminosità di Aristarchus - probabilmente dovuto alle vibrazioni quando si preme l'otturatore della telecamera? Vorremmo un nuovo insieme di immagini, alla stessa illuminazione, per verificare questa teoria. Si prega di inviare tutte le immagini prodotte.



● 2023-03-06 20:21 T.U.



● 2023-03-06 20:22 T.U.



● 2023-03-06 20:22 T.U.



● 2023-03-06 20:23 T.U.

Aldo Tonon (SNdR Luna UAI Italia)

Torino Lat. 45°04'N Lon. 07°36'E

Canon EOS 2000D, obiettivo Sigma APO 400mm

● Fuori finestra osservativa

● Dentro finestra osservativa

Oss 892 Aristarchus 06-03-2023 dalle 20:21 alle 20:23 T.U. Aldo Tonon

Osservazione n. 893 - Full Moon

2023-Mar-07 UT 00:53-02:51 Ill=100% Full_Moon

ALPO Request: Please take images of the Full Moon, but make sure you under expose as we want to avoid bright ray craters like Aristarchus, Tycho, Proclus etc from saturating. The purpose behind this is we want to compare with images of Earthshine which are essentially zero phase illumination images, like at Full Moon. There have been reports in the past that Aristarchus varies greatly in brightness compared to other features. David Darling (a past TLP coordinator) has suggested this was simply due to libration effects, i.e. viewing angles, so we would naturally like to test this theory out. Also if you have any past images of close to Full Moon, please send these in too if the above mentioned craters are not saturated. Pretty much any size telescope can be used to take these images so long as we can clearly see the above craters. Obviously do not attempt this if the sky is cloudy or hazy. Observations will be presented in the "Lunar Observer" - a monthly publication of the Lunar Section of ALPO.

2023-Mar-07 UT 00:53-02:51 Ill=100% Luna Piena

Richiesta ALPO: Si prega di prendere immagini della Luna Piena, ma assicuratevi di non sovraesporre perchè noi vogliamo evitare i raggi luminosi dei crateri come Aristarchus, Tycho, Proclus ecc dalla saturazione. Lo scopo di questa richiesta è che vogliamo confrontare con le immagini della luce cinerea che sono essenzialmente immagini ad illuminazione di zero di fase, simili alla Luna Piena. Ci sono state segnalazioni nel passato che Aristarchus varia notevolmente in luminosità rispetto ad altre caratteristiche. David Darling (un passato coordinatore TLP) ha suggerito che questo era semplicemente a causa di effetti delle librations, cioè angoli di visione, così vorremmo naturalmente con piacere provare questa teoria. Anche se avete qualsiasi immagine passata ripresa vicino alla Luna Piena, si prega di inviare queste se i crateri sopra menzionati non sono saturati. Praticamente qualsiasi misura di telescopio può essere utilizzata per riprendere queste immagini fintanto che noi possiamo vedere chiaramente i crateri di cui sopra. Si prega di inviare tutti i report.

Gravina in Puglia (BA) Italy - Lat: 40.8211, Long: +16.4158, 07-marzo-2023 ore 19:124 T.U.
EVO Guide 50 ED (f240mm) ASI 120 MC
Elaborazione: AutoStakkeri, Registax,Photoshop - Franco Taccogna (SNdR Luna UAI)

● Fuori finestra osservativa
● Dentro finestra osservativa

Oss 893 Full Moon 07-03-2023 alle 19:14 T.U. Franco Taccogna

Osservazione n. 893

2023-Mar-07 UT 00:53-02:51 Ill=100% Full_Moon

ALPO Request: Please take images of the Full Moon, but make sure you under expose as we want to avoid bright ray craters like Aristarchus, Tycho, Proclus etc from saturating. The purpose behind this is we want to compare with images of Earthshine which are essentially zero phase illumination images, like at Full Moon. There have been reports in the past that Aristarchus varies greatly in brightness compared to other features. David Darling (a past TLP coordinator) has suggested this was simply due to libration effects, i.e. viewing angles, so we would naturally like to test this theory out. Also if you have any past images of close to Full Moon, please send these in too if the above mentioned craters are not saturated. Pretty much any size telescope can be used to take these images so long as we can clearly see the above craters. Obviously do not attempt this if the sky is cloudy or hazy. Observations will be presented in the "Lunar Observer" - a monthly publication of the Lunar Section of ALPO.

Richiesta ALPO: Si prega di prendere immagini della Luna Piena, ma assicuratevi di non sovraesporre perchè noi vogliamo evitare i raggi luminosi dei crateri come Aristarchus, Tycho, Proclus ecc dalla saturazione. Lo scopo di questa richiesta è che vogliamo confrontare con le immagini della luce cinerea che sono essenzialmente immagini ad illuminazione di zero di fase, simili alla Luna Piena. Ci sono state segnalazioni nel passato che Aristarchus varia notevolmente in luminosità rispetto ad altre caratteristiche. David Darling (un passato coordinatore TLP) ha suggerito che questo era semplicemente a causa di effetti delle librazioni, cioè angoli di visione, così vorremmo naturalmente con piacere provare questa teoria. Anche se avete qualsiasi immagine passata ripresa vicino alla Luna Piena, si prega di inviare queste se i crateri sopra menzionati non sono saturati. Praticamente qualsiasi misura di telescopio può essere utilizzata per riprendere queste immagini fintanto che noi possiamo vedere chiaramente i crateri di cui sopra. Si prega di inviare tutti i report.

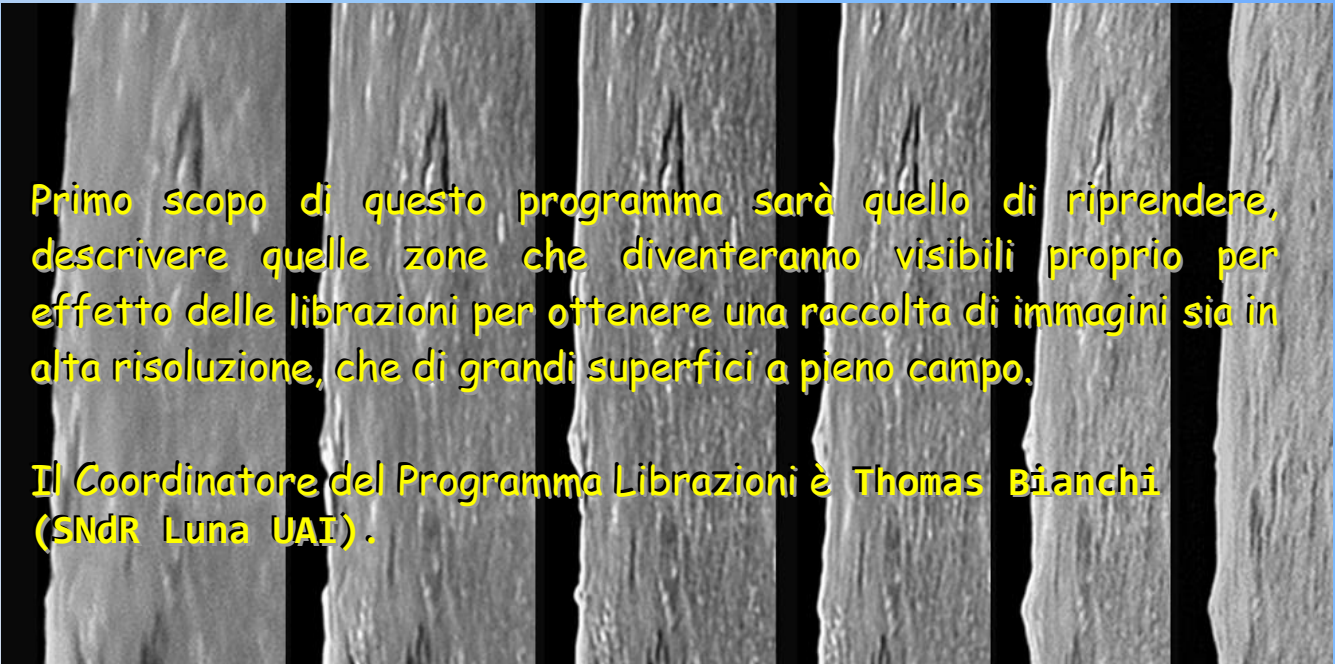


2023 03 07 19.39 UT

Eugenio Polito (SND R Luna UAI Italia)
 San Pancrazio Sal. (IT) - Lat. 40°25'N, Long. 17°50'E
 Skywatcher SkyMax 102/1300
 ASI 178 MM + 0.5x focal reducer

● Fuori finestra osservativa
 ● Dentro finestra osservativa

Oss 893 Full Moon 07-03-2023 alle 19:39 T.U. *Eugenio Polito*



Primo scopo di questo programma sarà quello di riprendere, descrivere quelle zone che diventeranno visibili proprio per effetto delle librazioni per ottenere una raccolta di immagini sia in alta risoluzione, che di grandi superfici a pieno campo.

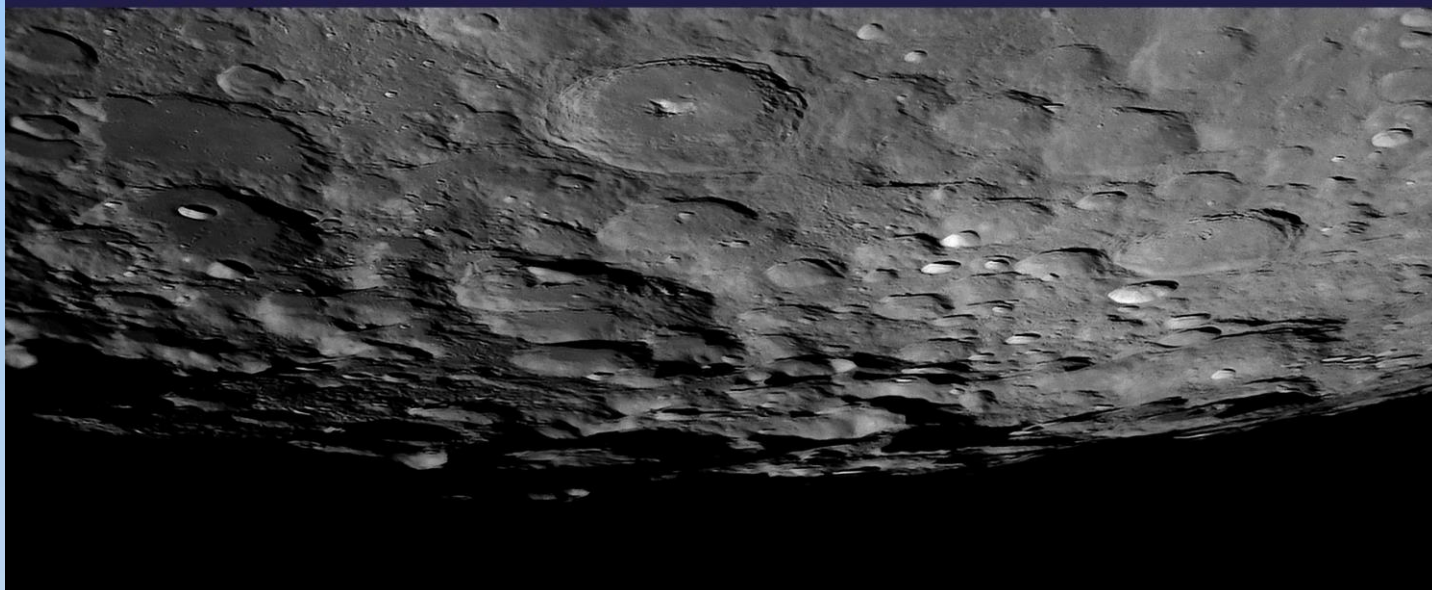
Il Coordinatore del Programma Librazioni è Thomas Bianchi (SNdR Luna UAI).

Polo Sud

Aldo Tonon (SfNR Luna UAI Italia)



Dist. 399639 Km, Colong. 61.2°, Età 12.58 giorni, Illum. 93.58%, Lib. Lat. -6°15', Lib. Lon. -00°06', Alt. 62°48'



Torino-Lat. 45° 4'N 7°36'E, 04-03-2023 ore 20:56 UT
 SC 9,25", f 5600mm, ASI 290MM, Televue 2.5x, filtro verde
 Campionamento 1 pixel=0.11" 1 pixel= 206 metri
 Esposizione 2.857ms, gain 49, 600/2000 fotogrammi, FPS= 32 Tempo ripresa 60s, Temp. sensore 22.3°C
 Elab. FineCapture 2.6, Autostakkert3, Astrosurface

Polo Sud 04-03-2023 alle 20:56 T.U. Aldo Tonon

The MOON

Fabio Verza - Milano (IT)
 Lat. +45° 50' Long. +009° 20'

2023/03/04 - TU 21:26:15

South pole

Takahashi Newton 210 d-210 f-2435
 Ioptron CEM70G on Berlebach Planet
 Player One Saturn-M SQR
 Filter Astronomik ProPlanet IR642

**Polo Sud 04-03-2023 alle 21:26 T.U. Fabio Verza**

Questo programma di ricerca della Sezione Luna consiste nel rilevamento dei lampi di luce prodotti da meteoroidi che impattano la Luna a forte velocità, comprese fra 20 e 72 km/sec. Occorre riprendere la parte della Luna che non è illuminata dal Sole ed il periodi più favorevoli sono dal primo giorno di Luna Nuova fino al primo Quarto e poi dal primo giorno di Ultimo Quarto fino alla Luna Nuova. E' importante effettuare le riprese in contemporanea da due o più osservatori indipendenti, in modo da ridurre le possibilità di avere falsi rilevamenti (estratto da http://luna.uai.it/index.php/Ricerca_Impatti_Lunari). Il coordinatore del programma è Antonio Mercatali.

© Bruno Cantarella e Luigi Zanatta

Programa di ricerca impatti lunari. 23 febbraio 2023



Gravina in Puglia (BA) Italy - Lat: 40.8211, Long: +16.4158, 23-feb-2023 ore 18.42 T.U.
SK 120/600, Webcam ASI 120 MM, - Franco Taccogna (SndR Luna UAI, MPC K73)



Impatti febbraio *Franco Taccogna*

Programma Impatti Lunari - Aprile 2023

PERIODI MENSILI IDEALI PER LA RIPRESA IMPATTI LUNARI

E' possibile effettuare le riprese per la ricerca di questi fenomeni da impatto durante la fase di Luna crescente monitorando la parte lunare Ovest al buio, nei giorni in cui la Luna è illuminata dalla luce solare con una percentuale compresa tra il 10% ed il 50% (Primo Quarto), iniziando le osservazioni dal crepuscolo serale e fino al tramonto della Luna.

Anche durante la fase di Luna calante è possibile ripetere le riprese per la ricerca di eventuali impatti monitorando la parte lunare Est al buio, nei giorni in cui la Luna è illuminata dalla luce solare con una percentuale compresa tra il 50% (fase di Ultimo Quarto) ed il 10%, iniziando le osservazioni dal sorgere della Luna e fino al crepuscolo mattutino.

Per consultare le effemeridi lunari del mese di aprile relative alle date delle fasi principali di riferimento specifiche per l'osservazione Impatti (Luna Nuova, al Primo Quarto e all'Ultimo Quarto), alle percentuali di illuminazione del disco lunare, e agli orari del tramonto e del sorgere della Luna, visitare la pagina web del sito internet della SNdR Luna al seguente link:

http://luna.uai.it/index.php/Effemeridi_del_mese

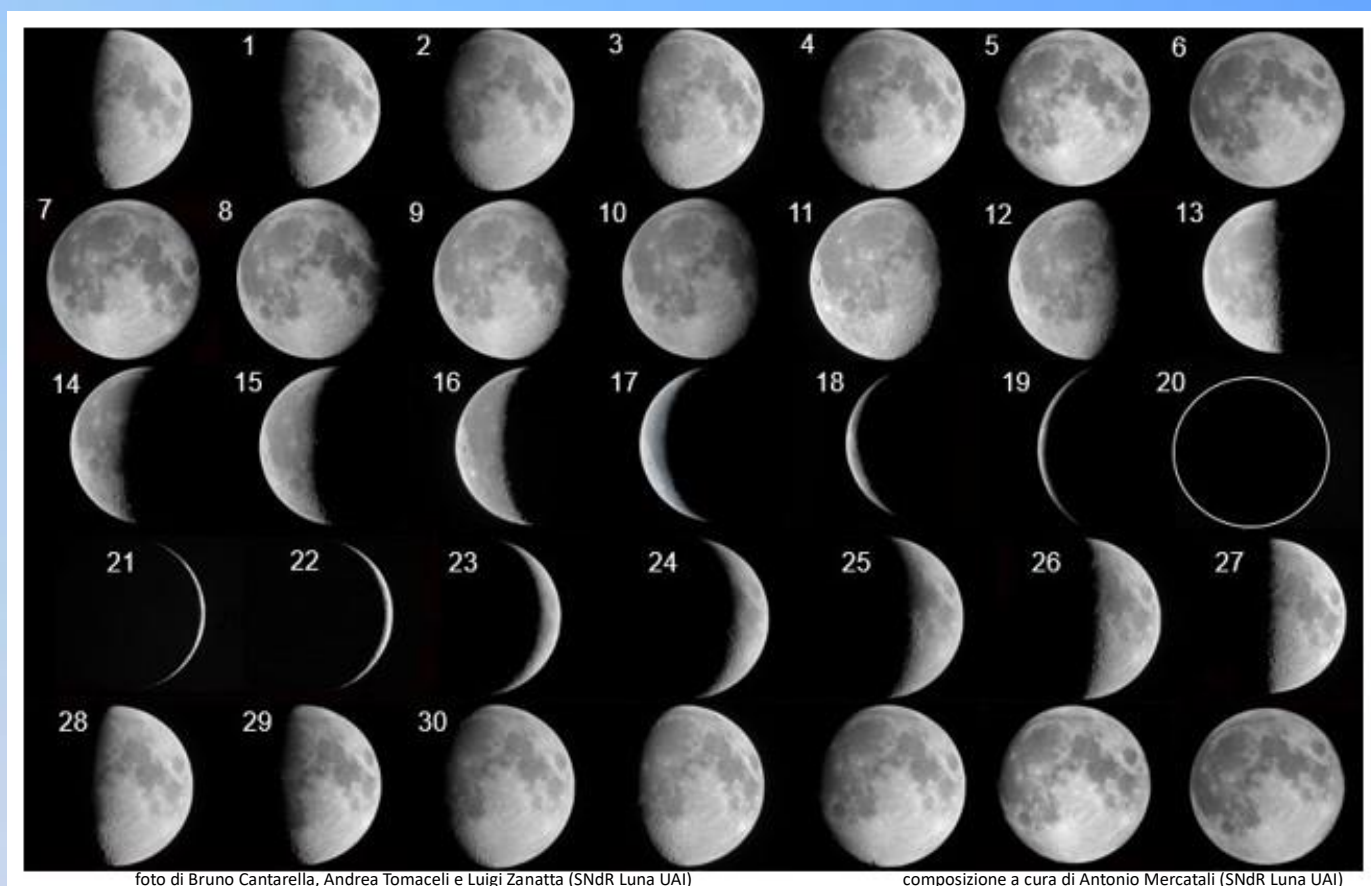


foto di Bruno Cantarella, Andrea Tomaceli e Luigi Zanatta (SNdR Luna UAI)

composizione a cura di Antonio Mercatali (SNdR Luna UAI)

la Luna nel mese di aprile 2023