

ASTEROIDI

Rocchi Gianni

PREMESSA

I dati che si trovano nel sito o nell'hard disk possono essere tranquillamente consultati e scaricati, qualora se ne faccia uso sarebbe cosa gradita dichiarare la fonte dell'autore.

La maggior parte dei dati sono frutto delle mie osservazioni al telescopio di casa, al telescopio personale di Porziano e al telescopio sociale di Porziano.

Le attrezzature sono puramente amatoriali, come pure il suo operatore, ma fatta eccezione per la fonte di qualche raro dato, le attività di osservazioni e misurazioni riportati sul sito o nell'hard disk sono puramente amatoriali e vanno prese per quanto tali.

Comunque la mancanza di pratiche accademiche non vuol dire per forza che i lavori siano scarsi di contenuti e spesso inesatti, l'autore applica il suo massimo impegno e rigore scientifico per riportare i dati con la migliore precisione e serietà possibile, usufruendo inoltre di letture professionali, di libri, di internet e di collaborazioni con astronomi professionisti.

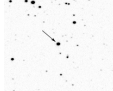
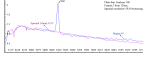





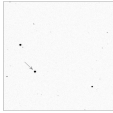
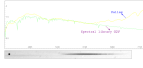
Tabella monitoraggio Asteroidi

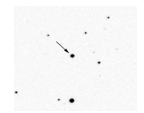


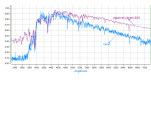
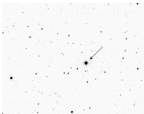
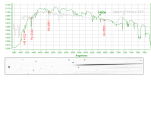
Queste osservazioni sono interessanti per capire soprattutto l'albedo del corpo asteroidale.

Generalmente l'albedo è dovuto alla luce solare e mettendo a confronto sugli spettri asteroidali con la classe spettrale G2V di una tipica stella come il Sole si può capire più o meno la luce solare maggiormente riflessa dal corpo asteroidale.

Ovviamente gli asteroidi non emettono luce propria quindi si tratta solo ed esclusivamente di luce solare riflessa.

La strumentazione impiegata per la fotometria l'astrometria e spettrografia generalmente è costituita da piccoli rifrattori ED e tripletti APO fino a 130mm di diametro, ultimamente anche un piccolo Newton 150, con filtri fotometrici schuler o Baader e camere CCD rigorosamente monocromatiche a 16 bit. Per la spettrografia è stato utilizzato lo spettrografo Star Analyser 100 e l'Alpy 600. Per quanto riguarda le immagini nella tabella è consigliabile aprirle con il tasto destro sulla foto e poi cliccare su "ImageMap". Nella tabulazione delle immagini le proporzioni fra le varie osservazioni non vengono rispettate.

Name	Epoch UT	AR/D J2000	Mag.V/error	Instrumental data	Image	Spectra graphic	Data comment
Hygiea10	2014-12-29T21:06		9,831214/0,089625	Filter:Star Analyser 100			<small>Questo spettro è stato ottenuto con un CCD di tipo monochrome e con un filtro Schuler 100nm. Il grafico mostra la risposta spettrale dell'asteroide rispetto a una stella di riferimento (G2V) e a una stella di confronto (G2V). La scala dell'asse delle ordinate è arbitraria. Per informazioni sui parametri di osservazione e sui dati di riferimento, si prega di consultare il file di testo "Parametri Osservazione" e "Dati di Riferimento".</small>
Amphitrite 29	2015-11-01T20:25 2015-11-06T18:36		8.846513/0,03270 9,025500/0,04279	StarAnalyser 100 Alpy600			<small>Questo spettro è stato ottenuto con un CCD di tipo monochrome e con un filtro Schuler 100nm. Il grafico mostra la risposta spettrale dell'asteroide rispetto a una stella di riferimento (G2V) e a una stella di confronto (G2V). La scala dell'asse delle ordinate è arbitraria. Per informazioni sui parametri di osservazione e sui dati di riferimento, si prega di consultare il file di testo "Parametri Osservazione" e "Dati di Riferimento".</small>
Isara 364	2014-12-29T22:15		11,397805/0,091371	Filter:Star Analyser 100			<small>Questo spettro è stato ottenuto con un CCD di tipo monochrome e con un filtro Schuler 100nm. Il grafico mostra la risposta spettrale dell'asteroide rispetto a una stella di riferimento (G2V) e a una stella di confronto (G2V). La scala dell'asse delle ordinate è arbitraria. Per informazioni sui parametri di osservazione e sui dati di riferimento, si prega di consultare il file di testo "Parametri Osservazione" e "Dati di Riferimento".</small>
Pallas 2	18/08/06						
Pallas 2	2015-08-29T19:54		10,071890/0,015243	Filter:Star Analyser 100			<small>Questo spettro è stato ottenuto con un CCD di tipo monochrome e con un filtro Schuler 100nm. Il grafico mostra la risposta spettrale dell'asteroide rispetto a una stella di riferimento (G2V) e a una stella di confronto (G2V). La scala dell'asse delle ordinate è arbitraria. Per informazioni sui parametri di osservazione e sui dati di riferimento, si prega di consultare il file di testo "Parametri Osservazione" e "Dati di Riferimento".</small>

Thalia 23	2014-12-21T18:25		9,923393/0,043894	Filter:Star Analyser 100			<p>Il grafico mostra il risultato di una scansione di un oggetto celeste (Thalia 23) con il filtro Star Analyser 100. L'asse delle ascisse rappresenta la lunghezza d'onda in nanometri (nm) e l'asse delle ordinate rappresenta l'intensità. La curva rossa indica il segnale osservato, mentre la linea verde rappresenta il modello di riferimento. Sono visibili alcune righe di assorbimento caratteristiche.</p>
Ceres 1	2018-02-16T20:15	08 56 47.935 +31 37 17.64	7.34994/0,045315	Alpy600			<p>Il grafico mostra il risultato di una scansione di un oggetto celeste (Ceres 1) con il filtro Alpy600. L'asse delle ascisse rappresenta la lunghezza d'onda in nanometri (nm) e l'asse delle ordinate rappresenta l'intensità. La curva blu indica il segnale osservato, mentre la linea rossa rappresenta il modello di riferimento. Sono visibili alcune righe di assorbimento caratteristiche.</p>
Hebe 6	2018-12-29T20:52	06 21 11.255 +05 36 35.55		Filter:Star Analyser 100			<p>Il grafico mostra il risultato di una scansione di un oggetto celeste (Hebe 6) con il filtro Star Analyser 100. L'asse delle ascisse rappresenta la lunghezza d'onda in nanometri (nm) e l'asse delle ordinate rappresenta l'intensità. La curva verde indica il segnale osservato, mentre la linea rossa rappresenta il modello di riferimento. Sono visibili alcune righe di assorbimento caratteristiche.</p>