

Comete
Rocchi Gianni


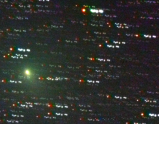
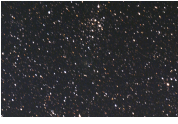
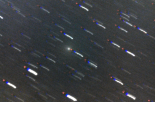

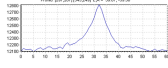
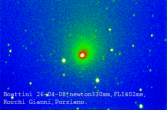
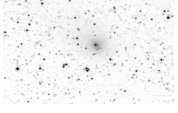

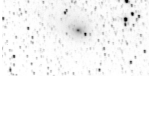

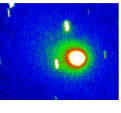
Ogni cometa presenta spesso una sua peculiarità in forma, dimensione, colore, coda e altro, inoltre presenta continui cambiamenti in rapido spazio temporale.
Per questa rapida caratteristica evolutiva dell'oggetto cometario ne fa per ogni sporadica osservazione un prezioso ed unico fenomeno osservativo.
Si possono fare calcoli in base al diametro apparente e alla distanza nota di Guide9 stime sulle reali dimensioni dell'oggetto, si può monitorare l'evoluzione della chioma in dimensione e luminosità e colore, si possono fare spettri e addirittura osservare righe in emissione.

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 Comete
.....

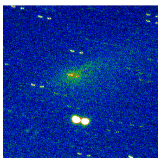
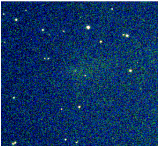

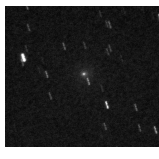

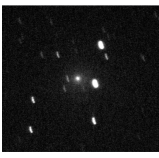
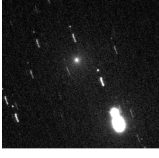
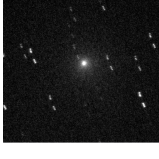
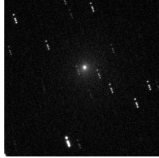

Nella tabulazione delle immagini le proporzioni fra le varie osservazioni non sempre vengono rispettate e neanche l'esatte proporzioni scalari delle singole immagini.

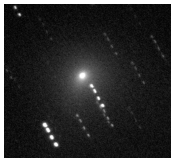
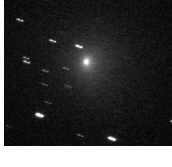
<i>Name</i>	<i>Epoch UT</i>	<i>AR/D J2000</i>	<i>Image Instrumental data</i>	<i>Head of hair Diameter Km</i>	<i>Image</i>	<i>Graphic</i>	<i>Data comment</i>
78P Gehrels	2012-01-17 T18:25		MX716, TS 110 ED, LRGB,Spello				
103P Hartley	2010-10-06 T19:11		MX916, Celestron C5, LRGB,Spello				
	2011-01-15 T21:13		Canon 350D, Takahashi FS78,Porziano				<small>Note: la natura di core della foto in questo periodo sembra molto debole rispetto a quello reso finora osservato da telescopi a focale più lunga. Sono stati così confermati dai planetari. Si ripete la procedura di osservazione ogni 240 o 300 s.</small>
P/Brewington 154p	2013-12-15 T18:08		Sbig st402m, TS 110 ED, LRGB,Spello			 	<small>Note: L'immagine palette colore e il profilo eseguito nel verso della ipotetica coda conferma la teorica direzione della coda.</small>
Boattini C2007 W1	26/04/08		FLI402me, newton 330mm, Porziano				
Christensen C/2006 W3	2009-10-14 T17:58		Sbig st402me, Celestron C5, Spello				
Christensen C/2006 W3	2009-10-15 T17:58		Sbig st402me, Celestron C5, LRGB,Spello				
	2009-10-20 T18:44		Sbig st402me, Celestron C5, Spello				
Garradd C2009 P1	2012-05-02 T19:48		MX716,TS 110 ED,LRGB, Spello				




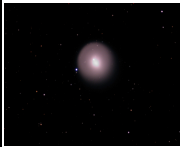
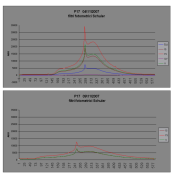

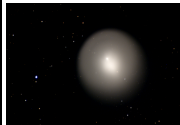
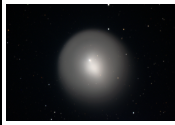
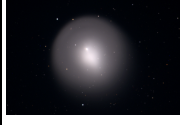
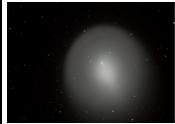
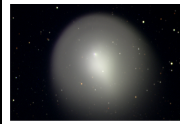
	2011-08-07 T20:04		Sbig st402me, Takahashi fs78, LRGB,Spello				
	2011-08-14 T19:59		Atik Titan, Takahashi fs60,Spello				
	2011-08-15 T19:13		Sbig st402me, Takahashi fs78,LRGB, Spello				
	2011-08-19/20 T23:24		Canon 350d, Celestron C5 0,6x,Porziano				
	2012-04-25 T19:05		MX716,+ TS 110 ED, LRGB,Spello				
	2011-07-29 T21:55		Meade DSI, Pentacom D=50mm F=135mm, 2x,Porziano				
	2011-09-15 T18:54		Sbig st402me, Takahashi fs78,LRGB, Spello				
	2011-08-27/28 T23:09		Canon 350d, Astro Professional 110 ED, Porziano				NOTE: L'ammasso in alto a destra è M71.
C/2010 S1 Linear	2013-08-12 T19:17		Sbig st402me, TS 110 ED, Spello				
C2011 L4 Panstarrs	2013-08-12 T20:43		Sbig st402me, Celestron C5, Spello				


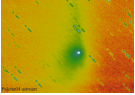

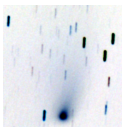

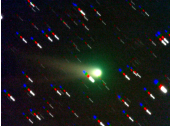
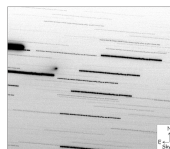
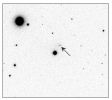

Cardinal C2008 T2	12/03/09		MX716, Takahashi fs60,Spello				
Hill C2010 G2	2012-01-16 T19:29		MX716,TS 110 ED,LRGB, Spello				
Linear C2011 F1	2012-08-20 T19:54		Sbig st402me, TS 110 ED, Spello				
Johnson c-2015 V2	2017-02-25 T22:06		Atik314e, TS ED503, Spello	423355			<p>Lo cometa presenta un identico colore per entrambi le 2 filtri a colori, assicurando che la foto base stia esagerata in tempo, in larghezza e con strumenti diversi.</p> <p>Possibile pensare che non un colore abbastanza verde alle medie, la chiave è generata dal verde e una coda che tende di giallo.</p> <p>Lo spettro a basso risoluzione presenta un oggetto simile alla classe spettrale di una stella come F-GK, giacché che la luce del cometa non riflette in grande parte e tutto dal Sole.</p> <p>La presenza della filigrana in verde cromatico mostra chiaramente le progressioni sotto ed il progresso colto di luminosità della chimica cometa.</p> <p>Le misure delle dimensioni della cometa mostrano un'alternanza per ciclo orbitale tra la Terra e la Luna, per il possibile in mezzo il cometa sfiorare sia la Terra che la Luna.</p>
	2017-04-20 T19:10		Atik Titan, TS 110 ED, Spello				
	2017-04-22 T19:40		Atik Titan, TS 110 ED, LRGB, Spello				
	2017-04-30 T22:27		Atik 16ic-s, Astro professional 110 ED,LRGB, Porziano				
	2017-05-05 T22:14		Atik 16ic-s, Astro professional 110 ED, Porziano			 <pre> DATE: 0861 2017-05-05T22:14:00.00Z / UT EQ: J2000.0 1502440000 RA: J2000.0 1502440000 SPXCH 1 = 4000000000000000 SPXCH 2 = 4000000000000000 ORIGIN = Porziano (P) Italy OBSERVER = Nicola Iannì INSTRUM = Atik 16ic-s LONGITUDE = 12 40 00 TELESCOP = Amapressional ED refractor DIAMETER = 110.0 FOCALLEN = 770.0 FILTERS = PARTNUM = Atik16ic-s FIRMWARE = Atikwin 2.0 PROGRAMMER = D.F. </pre>	
	2017-05-27 T20:58		Atik Titan, TS 110 ED, Spello				
	2017-06-03 T20:57		Atik Titan, TS 110 ED, Spello				

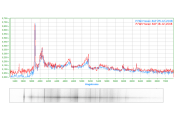
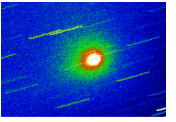
	2017-04-24 T19:52		Atik Titan, TS 110 ED, Spello				
	2017-05-13 T22:35		Atik 16ic-s, Astro professional 110 ED, Porziano				
	2017-06-17 T20:39		Atik Titan, TS 110 ED, Spello				
Lovejoy C2014 q2	2015-01-04 T20:34		Atik Titan C, Takahashi fs60, Porziano				<p>Spettro di una stella di tipo G2V. Il grafico mostra l'intensità della luce in funzione della lunghezza d'onda (nm) e della temperatura (K). La temperatura è di circa 5800 K. Il grafico è stato registrato il 18 Gennaio 2015, ovvero presenta l'aspetto molto simile al G2V tipico di una stella come il Sole.</p>
	2015-01-05 T17:54		Atik420, Astro Professional 110 ED,LRGB, Porziano				
			L				
	2015-01-05 T20:20		L				
	2015-01-06 T18:53		Sbig st402me, TS 110 ED, Spello				
	2015-02-12 T18:19		Sbig st402me, TS 110 ED, Spello				<p>Questo oggetto si presenta come una stella di tipo G2V. Il grafico mostra l'intensità della luce in funzione della lunghezza d'onda (nm) e della temperatura (K). La temperatura è di circa 5800 K. Il grafico è stato registrato il 18 Gennaio 2015, ovvero presenta l'aspetto molto simile al G2V tipico di una stella come il Sole.</p>
	2015-01-18 T17:08		Sbig st402me, TS 110 ED, Spello				<p>Questo oggetto si presenta come una stella di tipo G2V. Il grafico mostra l'intensità della luce in funzione della lunghezza d'onda (nm) e della temperatura (K). La temperatura è di circa 5800 K. Il grafico è stato registrato il 18 Gennaio 2015, ovvero presenta l'aspetto molto simile al G2V tipico di una stella come il Sole.</p>

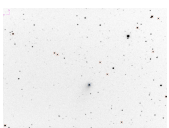
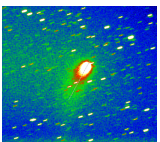
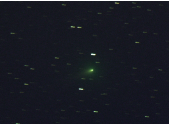
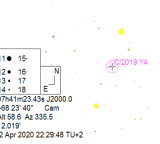
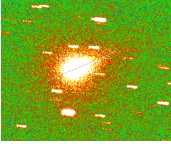

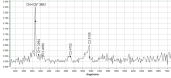



	01-03-2017 T19:08						
	08-03-2017 T19:47						
P/Tuttle- Giacobini- Kresak 41P	19-02-2017 T01:16		Titan m, Takahashi fs60, Porziano				<p>Ho consultato in questo report di lavoro tutte le riprese che ho effettuato su questa cometa postivamente le immagini in ordine cronologico. Ho una attenta osservazione postumo individuare l'orbita della cometa osservando il movimento della stella.</p> <p>Approssimativamente per un lungo periodo il moto della stella è rimasto lineare per questo la cometa si avvicina al perielio. Questo da parte 11 aprile 2017 l'arrivo si nota un rapido cambio di rotta della stella come si osserva dalle altre immagini.</p> <p>Dalla foto a colori si nota un colore dominato dalla chioma del verde e una porzione coda tendente al bruno. Questa situazione ha anche ruolo di confermare osservando le foto della cometa sulla rete internet con i dati inviati al mio periodo di tempo.</p>
	19-02-2017 T18:45		Atik 314e, TS ED503, Spello				
	20-02-2017 T18:48		Atik 314e, TS ED503, Spello				
	25-02-2017 T21:05		Atik 314e, TS ED503, Spello				
	26-02-2017 T18:42		Atik 314e, TS ED503, Spello				
	27-02-2017 T18:31		Atik 314e, TS ED503, Spello				
	01-03-2017 T18:32		Atik 314e, TS ED503, Spello				
	08-03-2017 T19:15		Atik 314e, TS ED503, Spello				

	12-03-2017 T20:16		Atik 16ic-s, TS ED503, Spello				
	13-03-2017 T20:26		Atik 16ic-s, TS ED503, Spello				
	15-03-2017 T19:08		Atik 16ic-s, TS ED110, Spello				
	16-03-2017 T20:24		Atik 16ic-s, TS ED110, Spello				
	17-03-2017 T18:48		Atik 16ic-s, TS ED110, Spello				
	27-03-2017 T19:02		Atik 16ic-s, TS ED110, Spello				
	28-03-2017 T18:47		Atik 16ic-s, TS ED110, Spello				
	29-03-2017 T19:36		Atik 16ic-s, TS ED110, LRGB,Spello				
	30-03-2017 T18:33		Atik 16ic-s, TS ED110, Spello				
	31-03-2017 T18:58		Atik 16ic-s, TS ED110, Spello				

	06-04-2017 T19:17		Atik 16ic-s, TS ED110, Spello				
	09-04-2017 T19:04		Atik 16ic-s, TS ED110, Spello				
	10-04-2017 T18:59		Atik 16ic-s, TS ED110, Spello				
P17 Holmes	02/11/07		MX716, Takahashi fs78,LRGB				<p>Le stelle non finiscono mai di ingigantire, quando una stella viene giunta all'incenerimento di Proxima e in un tempo di pochi anni parte dalla stella con velocità 700 miglia/ora velocità in quella zona si calcola che "tra loro si vola anche al buio notturno", ma quando una stella si accende del raggio: come il Sole di Proxima Pulsò una stella tremante letteralmente incantevole. L'incenerimento non cessa che gli atomi in forma per una magnitudine: l'orbita del pianeta di cui non sono ancora stati determinati ma soprattutto il pianeta grande più dell'uno Sole e non si direbbero, eppure tra la direzione nell'orbitando l'oggetto più grosso del sistema solare.</p> <p>Le stelle più piccole possono essere l'evoluzione della stella di Proxima. Proxima viene da parte della sua orbita. Quando la stella viene ingigantire, l'orbita di la stella viene ingigantire, e il pianeta di cui non sono ancora stati determinati, ma soprattutto il pianeta grande più dell'uno Sole e non si direbbero, eppure tra la direzione nell'orbitando l'oggetto più grosso del sistema solare.</p> <p>Nella pagina di Proxima Pulsò una stella tremante letteralmente incantevole. L'incenerimento non cessa che gli atomi in forma per una magnitudine: l'orbita del pianeta di cui non sono ancora stati determinati ma soprattutto il pianeta grande più dell'uno Sole e non si direbbero, eppure tra la direzione nell'orbitando l'oggetto più grosso del sistema solare.</p>
	03/11/07		MX716, Schaidler 135mm, Porziano,RGB				
	03/11/07		Sbig st402me, Takahashi fs78, RGB				
	04/11/07		Sbig st402me, Takahashi fs78,RGB				
	05/11/07		Sbig st402me, Takahashi fs78,RGB				
	07/11/07		Sbig st402me, Takahashi fs78,RGB				
	09/11/07		Sbig st402me, Takahashi fs78,RGB				

	28/11/07		Sbig st402me, Takahashi fs78,RGB				
	28/12/07		MX716, Takahashi fs60,Porziano, LRGB				
C/2011 L4 Panstarrs	05-06-2013 T19:48		MX716, TS 110mm ED, Spello				Note: Si può osservare la vistosa e sottile anticoda che si staglia in alto ed esce dal campo della foto. Nella paletta colore di astroart si nota molto bene evidenziata da una lunga linea verde.
	06-06-2013 T19:35		MX716, TS 110mm ED, Spello				
	2013-04-16 T18:57		Titan-c, Takahashi fs60,Spello				
Tuttle 8P	28-12-2007		MX716, Takahashi fs670,LRGB, Porziano				
C2012 K1 Panstarrs	2014-06-01 T20:48		MX716, Astro Professional 110mm ED, LRGB,Porziano			 StarAnalyser 100	
C2017 T1	2018-01-06 T22:45		Atik 314e, TSindividual 110 ED, Porziano				 Bella cometa cometa che è passata sui nostri cieli italiani nel freddo mese di gennaio del 2018. La sua luminosità non sembra essere egualmente almeno come dell'altro da gennaio 2018, anzi sembra ad occhio addirittura inferiore confrontata con le stelle di campo ad angolo acuto sopra. Cali gli apparativi di guide? sembrerebbe che la posizione astrale sia ben definita nel medesimo tubo di guide? ottimi con lo stesso sistema.
P/Giacobini-Zinner (21P)	2018-08-16 T21:44	02 49 43,512 +64 04 36,59	Atik 314e, SW esprit 120, Spello	51183,8			Nelle riduzioni astronomiche realizzate sulla cometa C/2018 L4 una buona sincronia con la posizione astrale di guide? come in teoria dovrebbe essere. Le dimensioni calcolate delle chioma sono abbastanza grandi, praticamente la stessa dimensione del pianeta Urano. Lo spettro mette in evidenza vari picchi dovuti ai vari elementi della cometa, sono picchi comuni anche su altre comete trovate in bibliografia su internet, dove ho preso spunto per indicare i fenomeni sullo spettro della 21P, insieme anche agli elementi comuni del spettro. Ho inserito anche lo spettro di libreria di una stella come il Sole per verificare la risposta della luce riflessa appunto dal Sole che sembra essere abbastanza neutrale. La cometa si trova vicino al perielio e questo spiega perché il nucleo della cometa rispetto alle stelle cambia rapidamente in direzione.
							

	2018-12-25 T17:36		Orion G3, Esprit 120 ED, Spello				<small>Questo grafico è una rappresentazione grafica della spettroscopia di un oggetto celeste. L'asse delle ascisse rappresenta la lunghezza d'onda in nanometri (nm) e l'asse delle ordinate rappresenta l'intensità della radiazione emessa. Le linee rosse indicano le righe spettrali emesse dall'oggetto osservato. Il grafico è stato generato automaticamente dal software di analisi spettrale.</small>
P/West-Hartley 123P	2019-03-30 T22:00	11 04 16,818 +29 27 25,00	Atik314e, TS 110 ED, Porziano	69507,2			<small>Dalle immagini ottenute dalla camera della fotocamera si è ricavato il profilo di intensità della sorgente osservata. Il grafico mostra la distribuzione spettrale della radiazione emessa dall'oggetto osservato. L'asse delle ascisse rappresenta la lunghezza d'onda in nanometri (nm) e l'asse delle ordinate rappresenta l'intensità della radiazione emessa. Le linee rosse indicano le righe spettrali emesse dall'oggetto osservato. Il grafico è stato generato automaticamente dal software di analisi spettrale.</small>
Iwamoto c2018 Y1	2019-01-17 T18:18	07 53 17,030 +31 04 17,10	Orion G3, Esprit 120 ED, Spello	60108,8			<small>La direzione di questo campo è il più ampio per un'area di osservazione di 100x. La posizione spettrale osservata è riportata in un grafico a parte, considerabile per chi è non gli errori di misura.</small>
Panstarrs C/2017 T2	2019-12-16 T19:12		Atik 16ic-s SW Explorer 150,LRGB, Spello				
	2019-12-28 T19:37		TecnoSky SharpGuide 50, Titan color, Spello				
	2019-12-30 T19:29		TecnoSky SharpGuide 50, Titan color, Spello				
	2019-12-31 T22:09		Atik314e, TS130 triplet, Porziano,LRGB				
	2020-01-01 T19:06		Titan color, TS503,Spello				
	2020-01-08 T19:42		Atik16ic-s, SW Explorer 150,LRGB, Spello				
	2019-12-16 T19:10	04 13 44,276 +51 45 18,01	Atik16ic-s, SW Explorer, Spello	288216			<small>L'osservazione è stata effettuata con la fotocamera della fotocamera. Il grafico mostra la distribuzione spettrale della radiazione emessa dall'oggetto osservato. L'asse delle ascisse rappresenta la lunghezza d'onda in nanometri (nm) e l'asse delle ordinate rappresenta l'intensità della radiazione emessa. Le linee rosse indicano le righe spettrali emesse dall'oggetto osservato. Il grafico è stato generato automaticamente dal software di analisi spettrale.</small>

	2020-01-08 T20:07	03 02 16,909 +56 14 54,06	Atik16ic-s, SW Explorer, Spello	299541			
Atlas C_2019 Y4	2020-04-02 T20:29	07 41 15 ,528 +68 23 42,98	Atik16ic-s, SW Explorer, Spello	210746			<p>Immagine di grandi dimensioni con formato in questo modo se non viene visualizzata nel browser. Scarica l'immagine. Immagine di grandi dimensioni con formato in questo modo se non viene visualizzata nel browser. Scarica l'immagine.</p> <p>07h41m23.43s J2000.0 +68 23 40" Cam Atik16ic-s Az 336.5 12 019 2 Apr 2020 22:28:48 T1+2</p>
							
							Spettro della cometa in grigio scuro, spettro del fondo cielo in grigio chiaro.
							Alpy600
Neowise C/2020 F3	2020-07-18 T22:36		Canon 350d, Schneider- Kreuznach 1:3,5/135, Spello				Note: Cometa molto luminosa, la coda di polveri tipo II è molto vistosa e visibile con colore sul giallo-arancio in tonalità tenue, mentre con un occhio attento si percepisce la coda di ioni tipo I di colore blu che si staglia sulla sinistra della coda di polveri. La coda rispecchia le classiche caratteristiche delle comete più comuni.
	2020-07-19 T22:29		Canon 350d, Schneider- Kreuznach 1:3,5/135, Spello				Da sinistra a destra nella pagina è visibile un'area scura con alcune linee rosse. È visibile la coda di ioni tipo I di colore blu e la coda di polveri tipo II di colore giallo-arancio. La coda di polveri è molto vistosa e visibile con colore sul giallo-arancio in tonalità tenue, mentre con un occhio attento si percepisce la coda di ioni tipo I di colore blu che si staglia sulla sinistra della coda di polveri. La coda rispecchia le classiche caratteristiche delle comete più comuni.
	2020-07-21 T22:18		Canon 350d, Schneider- Kreuznach 1:3,5/135, Spello				In questa ripresa la cometa è stata inquadrata con il pro- cedimento della tecnica del "stacking" e la coda di ioni tipo I è molto vistosa e visibile con colore sul giallo-arancio in tonalità tenue, mentre con un occhio attento si percepisce la coda di ioni tipo I di colore blu che si staglia sulla sinistra della coda di polveri. La coda rispecchia le classiche caratteristiche delle comete più comuni.

