

NEBULOSE PLANETARIE

Rocchi Gianni

Le nebulose planetarie sono particolarmente interessanti per uno studio di spettrografia della parte nebulare.

Anche se sono oggetti ben studiati dai professionisti si potrebbe forse rilevare qualche alterazione dello spettro nebulare, in quanto la nebulosa è, anche se in moto lento, in continua espansione.

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.

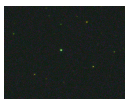
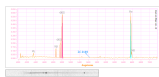
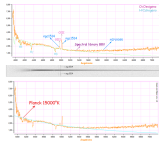
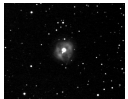
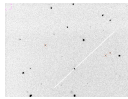
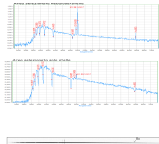
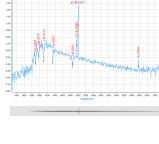
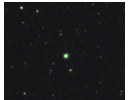
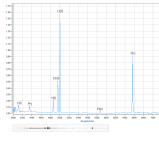
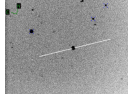
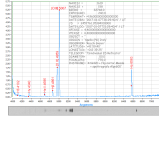
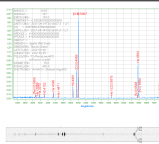
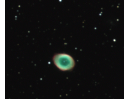
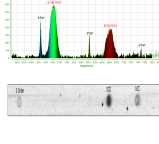
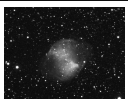
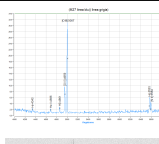
Tabella monitoraggio Nebulose planetarie

Rocchi Gianni

Le foto delle nebulose sono state realizzate dal sottoscritto con le tipiche strumentazioni amatoriali, come camere CCD monocromatiche a 16bit con eventuale tricromia RGB e telescopi rifrattori doppietti ED o tripletti sui 110mm 120mm o 130mm di diametro e tubi Newton da 150mm.

Le proporzioni intrinseche dell'immagini non vengono sempre rispettate.

[illegible]

ic 2149	2016- 12- 25T17: 00	ORIGIN = 'Spello (PG)Italy' TELESCOP= 'TSindividual ED DIAMETER= 110.0 FOCALLEN= 770.0 INSTRUME= 'Atik420 + flip mirror Meade+ Alpy600'				Questa nebulosa possiede un diametro apparente molto piccolo, quasi sembra una stella comunque sullo spettro i picchi di emissione dell'anello nebuloso si allargano ben oltre il profilo spettrale della stella centrale. Gli elementi chimici di emissione sono stati facilmente individuati osservando uno spettro della stessa nebulosa su fonti internet. Il colore verdastro della nebulosa come possiamo notare dallo spettro è dovuto oltre al probabile contributo della stella centrale anche dai numerosi picchi di emissione sulla lunghezza d'onda del verde.
NGC 1514	2016- 12- 22T18: 54	ORIGIN = 'Spello (PG)Italy' TELESCOP= 'TSindividual ED DIAMETER= 110.0 FOCALLEN= 770.0 INSTRUME= 'Atik420 + flip mirror Meade + Alpy600'				Questa nebulosa possiede un diametro apparente molto piccolo, quasi sembra una stella comunque sullo spettro i picchi di emissione dell'anello nebuloso si allargano ben oltre il profilo spettrale della stella centrale. Gli elementi chimici di emissione sono stati facilmente individuati osservando uno spettro della stessa nebulosa su fonti internet. Il colore verdastro della nebulosa come possiamo notare dallo spettro è dovuto oltre al probabile contributo della stella centrale anche dai numerosi picchi di emissione sulla lunghezza d'onda del verde.
NGC 1514	2017- 12- 09T20: 22	ORIGIN = 'Spello (PG)Italy' TELESCOP= 'TS PhotoLine APO DIAMETER= 70.0 FOCALLEN= 420.0 INSTRUME= 'Atik420+Alpy600'				Questa nebulosa possiede un diametro apparente molto piccolo, quasi sembra una stella comunque sullo spettro i picchi di emissione dell'anello nebuloso si allargano ben oltre il profilo spettrale della stella centrale. Gli elementi chimici di emissione sono stati facilmente individuati osservando uno spettro della stessa nebulosa su fonti internet. Il colore verdastro della nebulosa come possiamo notare dallo spettro è dovuto oltre al probabile contributo della stella centrale anche dai numerosi picchi di emissione sulla lunghezza d'onda del verde.
NGC 1514	2018- 01- 21T18: 39	ORIGIN = 'Spello (PG)Italy' TELESCOP= 'TS PhotoLine APO DIAMETER= 70.0 FOCALLEN= 420.0 INSTRUME= 'Atik420+Alpy600'				Questa nebulosa possiede un diametro apparente molto piccolo, quasi sembra una stella comunque sullo spettro i picchi di emissione dell'anello nebuloso si allargano ben oltre il profilo spettrale della stella centrale. Gli elementi chimici di emissione sono stati facilmente individuati osservando uno spettro della stessa nebulosa su fonti internet. Il colore verdastro della nebulosa come possiamo notare dallo spettro è dovuto oltre al probabile contributo della stella centrale anche dai numerosi picchi di emissione sulla lunghezza d'onda del verde.
NGC 6826	2016- 12- 26T18: 20	ORIGIN = 'Spello (PG)Italy' TELESCOP= 'TSindividual ED DIAMETER= 110.0 FOCALLEN= 770.0 INSTRUME= 'Atik420 + flip mirror Meade				Questa nebulosa possiede un diametro apparente molto piccolo, quasi sembra una stella comunque sullo spettro i picchi di emissione dell'anello nebuloso si allargano ben oltre il profilo spettrale della stella centrale. Gli elementi chimici di emissione sono stati facilmente individuati osservando uno spettro della stessa nebulosa su fonti internet. Il colore verdastro della nebulosa come possiamo notare dallo spettro è dovuto oltre al probabile contributo della stella centrale anche dai numerosi picchi di emissione sulla lunghezza d'onda del verde.
NGC 7662	2017- 01- 07T20: 16	ORIGIN = 'Spello (PG)Italy' TELESCOP= 'TSindividual ED DIAMETER= 110.0 FOCALLEN= 770.0 INSTRUME= 'Atik420+flip mirror Meade+Alpy600'				Questa nebulosa possiede un diametro apparente molto piccolo, quasi sembra una stella comunque sullo spettro i picchi di emissione dell'anello nebuloso si allargano ben oltre il profilo spettrale della stella centrale. Gli elementi chimici di emissione sono stati facilmente individuati osservando uno spettro della stessa nebulosa su fonti internet. Il colore verdastro della nebulosa come possiamo notare dallo spettro è dovuto oltre al probabile contributo della stella centrale anche dai numerosi picchi di emissione sulla lunghezza d'onda del verde.
NGC 6543	2017- 04- 14T19: 25	ORIGIN = 'Spello (PG)Italy' TELESCOP= 'TS PhotoLine APO DIAMETER= 70.0 FOCALLEN= 420.0 INSTRUME= 'Atik420+Alpy600'				Questa nebulosa possiede un diametro apparente molto piccolo, quasi sembra una stella comunque sullo spettro i picchi di emissione dell'anello nebuloso si allargano ben oltre il profilo spettrale della stella centrale. Gli elementi chimici di emissione sono stati facilmente individuati osservando uno spettro della stessa nebulosa su fonti internet. Il colore verdastro della nebulosa come possiamo notare dallo spettro è dovuto oltre al probabile contributo della stella centrale anche dai numerosi picchi di emissione sulla lunghezza d'onda del verde.
M57	2019- 06- 29T22: 50	ORIGIN = Porziano (PG)Italy TELESCOP= 'Takahashi fs60 FILTER= Star Analyser 100 DIAMETER= 60.0 FOCALLEN= 355.0 INSTRUME= 'AstroluminaIMGOS'				Questa nebulosa possiede un diametro apparente molto piccolo, quasi sembra una stella comunque sullo spettro i picchi di emissione dell'anello nebuloso si allargano ben oltre il profilo spettrale della stella centrale. Gli elementi chimici di emissione sono stati facilmente individuati osservando uno spettro della stessa nebulosa su fonti internet. Il colore verdastro della nebulosa come possiamo notare dallo spettro è dovuto oltre al probabile contributo della stella centrale anche dai numerosi picchi di emissione sulla lunghezza d'onda del verde.
M27	2020- 08- 20T20: 58	Spello (PG) Italy OBSERVER= 'Rocchi Gianni' TELESCOP= 'TS PhotoLine APO' DIAMETER= 70.0 FOCALLEN= 420.0 INSTRUME= 'Atik420 + Alpy600'				Questa nebulosa possiede un diametro apparente molto piccolo, quasi sembra una stella comunque sullo spettro i picchi di emissione dell'anello nebuloso si allargano ben oltre il profilo spettrale della stella centrale. Gli elementi chimici di emissione sono stati facilmente individuati osservando uno spettro della stessa nebulosa su fonti internet. Il colore verdastro della nebulosa come possiamo notare dallo spettro è dovuto oltre al probabile contributo della stella centrale anche dai numerosi picchi di emissione sulla lunghezza d'onda del verde.