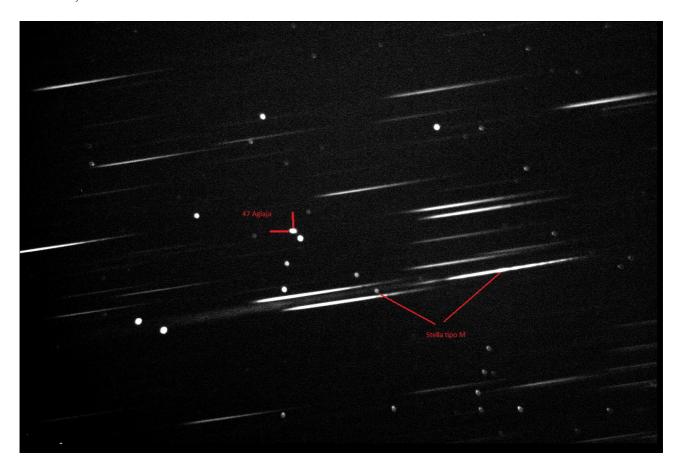
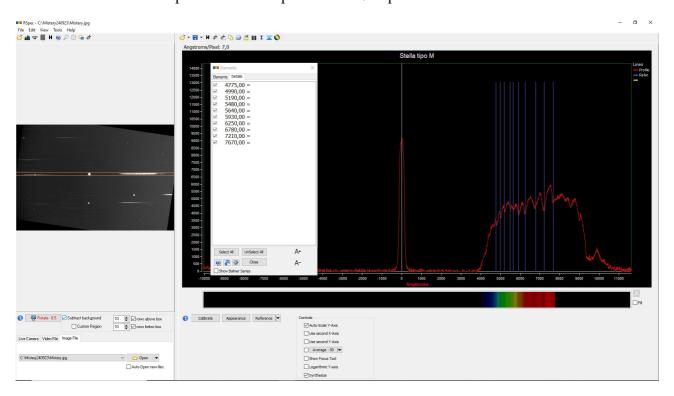
Riprendo dalle conclusioni precedenti, purtroppo non confermate dopo una approfondita analisi degli spettri ,anche con la collaborazione di Lorenzo Franco, esperto UAI nell'osservazione di asteroidi, comete e stelle variabili.



Qui sopra ho riportato la somma dei 33 frames relativi all'acquisizione dell'asteroide (47)Aglaja con esposizione di 60 sec, calibrati in dark e flat e sotto la sola area di interesse (Mistery) su cui ho rifatto l'analisi spettroscopica con Rspec



Il pettine di righe sovrapposto allo spettro corrisponde a quello di una stella di tipo M appunto, che comunque è stato possibile risolvere grazie alla configurazione ottica realizzata riducendo la focale del C8 a 948 mm con reticolo SA100 a 45 mm dal sensore della ASI178MM. Ho ottenuto così una dispersione molto spinta di ben 7 A/px.



Classe M (*)

Le stelle di classe M, di colore rosso sfumato verso l'arancione, arancione o giallo fino ad un giallo più chiaro, sono di gran lunga le più comuni: tre quarti delle stelle di sequenza principale appartiene a questa classe[20][24]. Sono caratterizzate da temperature superficiali di 2000-3700 K e, se di sequenza principale, hanno masse comprese fra 0,08 e 0,45 M⊙[16]. I loro spettri sono caratterizzati dall'assenza delle linee dell'idrogeno e dalla debolezza o assenza di linee appartenenti a metalli ionizzati. Sono invece presenti le linee di metalli neutri e di molecole. Le linee dell'ossido di titanio (TiO) sono particolarmente marcate nelle stelle di questo tipo e raggiungono il loro massimo intorno alla classe M5. L'ossido di vanadio (VO) diventa invece presente nelle ultime sottoclassi[25][30].

Sebbene la grande maggioranza delle stelle di tipo M sia di sequenza principale, appartengono a questa classe anche la maggior parte delle stelle giganti e alcune supergiganti come Antares e Betelgeuse. Sono inoltre di classe M le nane brune più calde, quelle che si pongono sopra la classe L: esse solitamente occupano le classi M6,5 – M9,5.

Esempi: VY Canis Majoris (ipergigante). Betelgeuse, Antares (supergiganti). Ras Algethi, Scheat (giganti). Proxima Centauri, Stella di Barnard, Gliese 581 (nane). LEHPM 2-59[33], SSSPM J1930-4311 (subnane). APMPM J0559-2903 (subnana estrema). Teide 1 (nana bruna).

(*)tratto da Wikipedia