

HD 10361 - K0 V  
p Eri B -- High proper-motion Star

もう一つやって確定したい。

**1. スペクトル**

UVES からダウンロード

視線速度 -

青 mean = +35.3 km/s

元波長	観測	ずれ	視線速度
4325.762	4326.27	0.508	+35.23
4404.750	4405.260	0.510	+34.74
4445.471	4446.000	0.529	+35.70
4735.843	4736.400	0.557	+35.28
4855.673	4856.250	0.577	+35.65

赤 - mean = +35.6 km/s

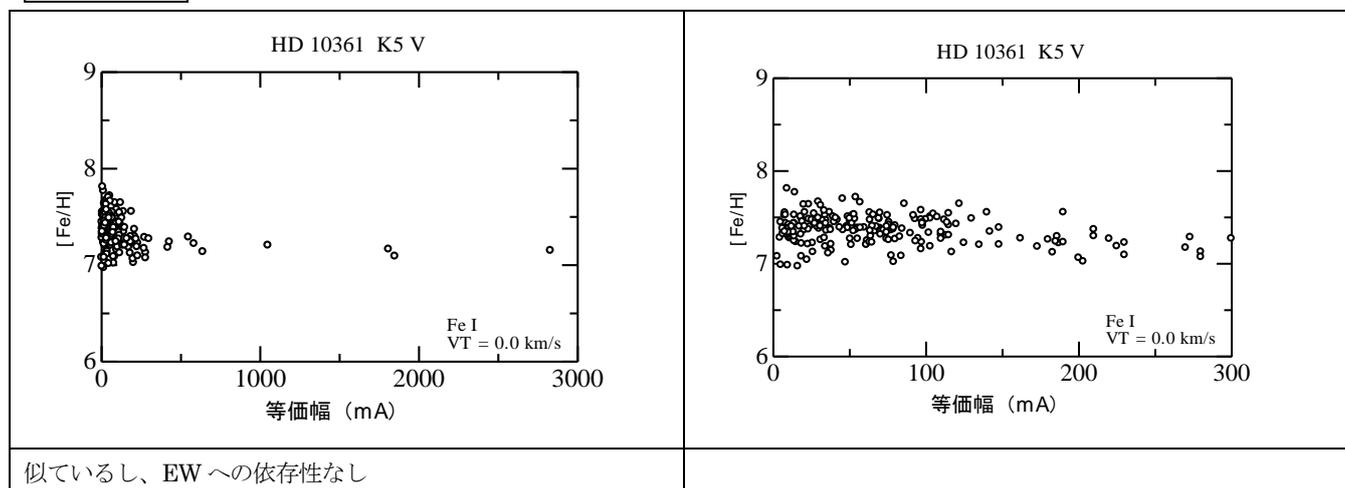
元波長	観測	ずれ	視線速度
4985.253	4985.840	0.587	+35.32
5307.361	5307.995	0.634	+35.84
5638.262	5638.925	0.663	+35.28
6136.615	6137.345	0.730	+35.69
6677.985	6678.785	0.800	+35.94

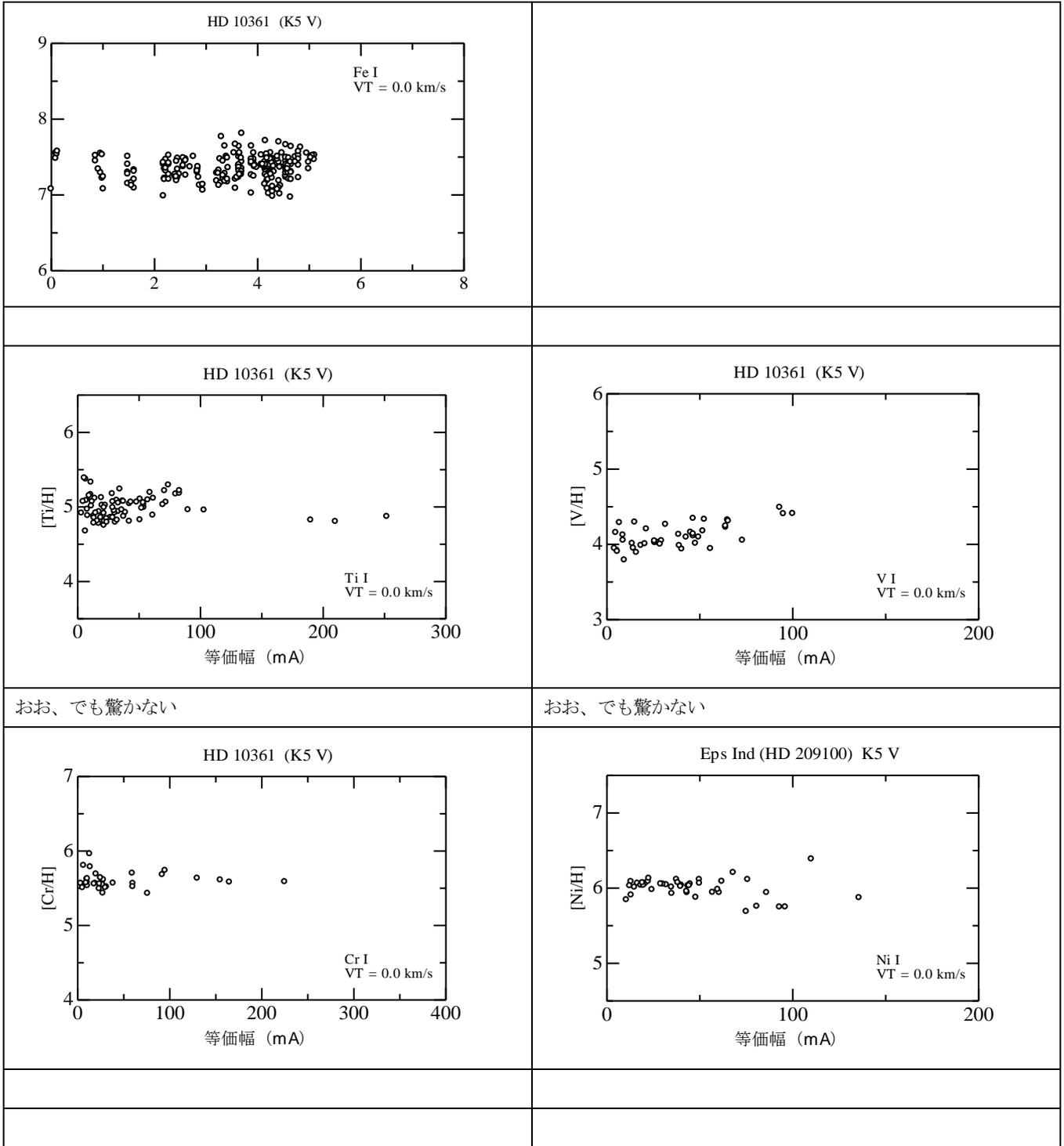
**2. model parameters**

pastel

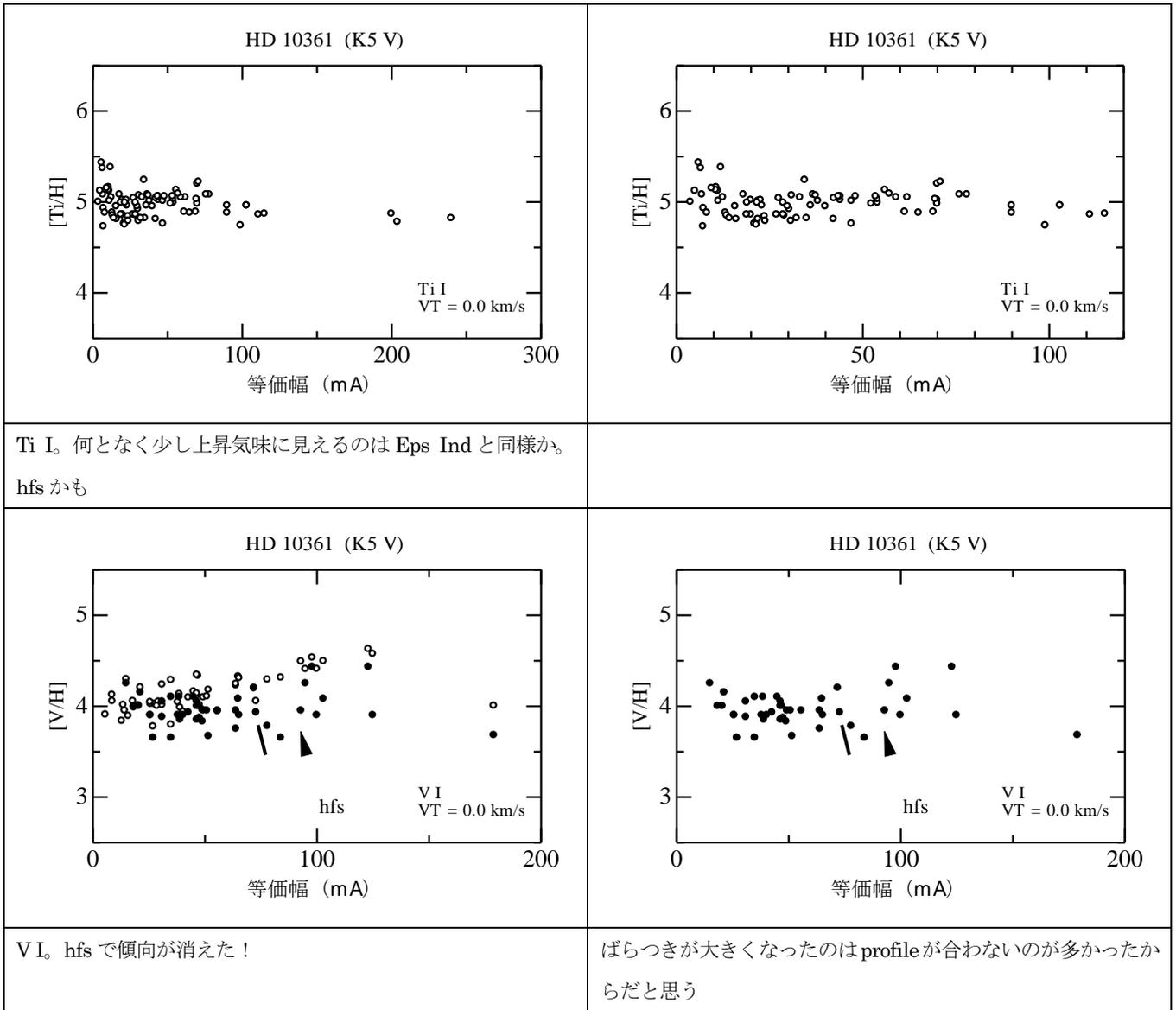
HD010361      1    39 47.2 -    56 11 44 6.66    5.81    5096 4.61 -0.22    Valenti    2005ApJS..159..141V

**3. abundances**





3.Eps-Ind と同様に、V I と Ti I で上昇する傾向が見えた。そこで、同様に V I では *hfs* を考慮し、Ti I については *nijiboshi* でのハンド測定を全面的に行い、*ares* の不備を補うことにした。



これで3例。K型にはVtは不必要。むむむ・・・