

14.11.2005

SIAMOIS : identité des cibles

Travail de compilation et simulation : Caroline Barban et Benoît Mosser, 2004, 2005.

Cibles stellaires présentant des oscillations de type solaire, de classe IV et V, accessibles avec un collecteur de 40 cm, visibles continûment au Dôme C.

La colonne "RSB₄₀" indique le rapport entre l'amplitude maximale attendue ($\propto (L/M)^{0.7}$, cf Samadi et al. 2005) et le niveau de bruit limité par le bruit de photons.

Naines et sous-naines

HD	HIP	nom	type	α	δ	V	$v \sin i$ (km/s)	A (cm/s)	RSB ₄₀
2151	2021	β Hyi	G2IV	0 25	-77.25	2.79	5.0	59	11
11937	9007	χ Eri	G5IV	1 55	-51.61	3.71	1.1	165	34
92139	51986	p Vel	F4IV	10 37	-48.23	3.84	16.0	165	6
114613	64408		G3V	13 12	-37.80	4.85	8.0	73	6
128620		α CenA	G2V	14 39	-60.83	-0.01	2.7	34	36
128620		α CenB	K1V	14 39	-60.84	1.33	1.1	18	12
190248	99240	δ Pav	G7IV	20 08	-66.18	3.56	3.2	111	25

Géantes

Cibles géantes présentant des oscillations de types stellaires : > 25 cibles identifiées

δ - Scuti

Plus de 7 cibles identifiées avec $\delta < -30^\circ$ et $v \sin i < 40$ km/s (cf Rodriguez et al 2000). En fait, la plupart des cibles restent inconnues.

HD	nom	type	δ	V	$v \sin i$ (km/s)
67523	ρ Pup	F0	-24 18	2.83	15
69213	AIVel	A9IV-V	-44 34	6.54	<18
160589	V703 Sco	A9V	-32 31	7.85	<16
184552	51 Sgr	A1m	-24 43	5.64	13
195961	ρ Pav	A9V	-61 32	4.86	<16
223065	SX Phe	A2V	-41 35	7.28	<18
	DX Cha	A4V	-78 12	6.60	12.0