

**Esopianeti che hanno maggiori probabilità di avere una composizione rocciosa:**

Oggetto	Stella	Tipo spett.	Massa ( $M_{\oplus}$ )	Raggio ( $R_{\oplus}$ )	Flusso ( $F_{\oplus}$ )	$T_{eq}$ (K)	Periodo (giorni)	Distanza (a.l.)	Anno di scoperta	ESI	Note
<a href="#">Terra</a>	<a href="#">Sole</a>	G2V	1,00	1,00	1,00	255	365,24	-	-	1.00	
<a href="#">Proxima b</a>	<a href="#">Proxima Centauri</a>	M6Ve	$\geq 1,3$	0,9 - 1,4	0,65	234	11,186	4,22	2016	0.87	[2]
<a href="#">TRAPPIST-1 e</a>	<a href="#">TRAPPIST-1</a>	M8V	0,62	0,92	0,67	230	6,1	39	2015	0.86	[3]
<a href="#">Gliese 667 Cc</a>	<a href="#">Gliese 667 C</a>	M3V	$\geq 3,8$	1,5	0,88	277	28,143	23,62	2011	0.84	[4][5]
<a href="#">Kepler-442 b</a>	<a href="#">Kepler-442</a>	K?V	2,3 $+5.9-1.3$	1,34	0,70	233	112,3053	1291,6	2015	0.84	[5]
<a href="#">Kepler-1229 b</a>	<a href="#">Kepler-1229</a>	M?V	$\sim 2,7$	1,4	0,49	213	86,8	769	2016	0.73	[5]
<a href="#">TRAPPIST-1 f</a>	<a href="#">TRAPPIST-1</a>	M8V	0,7	1,0	0,38	200	9,2	39	2017	0.68	[3]
<a href="#">Kapteyn b*</a>	<a href="#">Kapteyn</a>	sdM1	$\geq 4.8$	$\sim 1,6$	0,43	205	48,6	13	2014	0.67	[5]
<a href="#">Kepler-62f</a>	<a href="#">Kepler-62</a>	K2V	$\sim 2,8$	1,41	0,39	244	267,291	1200	2013	0.67	[5][6]
<a href="#">Kepler-186 f</a>	<a href="#">Kepler-186</a>	M1V	1,5 $+3.1-0.9$	1,1	0,29	188	129,9459	561	2014	0.61	[5]
<a href="#">TRAPPIST-1 g</a>	<a href="#">TRAPPIST-1</a>	M8V	1,3	1,1	0,26	182	12,4	39	2017	0.58	[3]

Oggetto	Stella	Tipo spett.	Massa ( $M_{\oplus}$ )	Raggio ( $R_{\oplus}$ )	Flusso ( $F_{\oplus}$ )	$T_{eq}$ (K)	Periodo (giorni)	Distanza (a.l.)	ESI	Note
<a href="#">TRAPPIST-1 d</a>	<a href="#">TRAPPIST-1</a>	M8V	0,41	0,77	1,14	264	4,05	39	0,90	[3]
<a href="#">Kepler-438 b</a>	<a href="#">Kepler-438</a>	M?V	1,3 $+2.6-0.7$	1,12	1,38	276	35,2	473	0,88	[5]
<a href="#">Kepler-296 e</a>	<a href="#">Kepler-296</a>	M?V	-	1,5	1,22	267	34,1	737	0,85	[5][7]
<a href="#">Kepler-62 e</a>	<a href="#">Kepler-62</a>	K2V	4,5 $+14.2-2.6$	1,61	1,1	261	122,4	1200	0,83	[5][8]
<a href="#">Kepler-452 b</a>	<a href="#">Kepler-452</a>	G2V	$5 \pm 2$	1,63	1,11	261	122,4	1400	0,83	[5]
<a href="#">K2-72 e</a>	<a href="#">K2-72</a>	M?V	2,7 $+7.1-1.5$	0,82	1,82	280	24,2	228	0,82	[5]
<a href="#">Gliese 832 c</a>	<a href="#">Gliese 832</a>	M2V	$\geq 5,4$	1,7	1.00	253	35,7	16	0,81	[5]
<a href="#">K2-3 d</a>	<a href="#">K2-3</a>	M?V	11.1	1.5	1.46	300	44.6	137	0,80	[5][9]
<a href="#">Kepler-1544</a>	<a href="#">Kepler-</a>	K?V	7?	1,8	0,90	248	168,8	1138	0,80	[5]

Oggetto	Stella	Tipo spett.	Massa ( $M_{\oplus}$ )	Raggio ( $R_{\oplus}$ )	Flusso ( $F_{\oplus}$ )	$T_{eq}$ (K)	Periodo (giorni)	Distanza (a.l.)	ESI	Note
<a href="#"><u>b</u></a>	<a href="#"><u>1544</u></a>									
<a href="#"><u>Kepler-283 c</u></a>	<a href="#"><u>Kepler-283</u></a>	K?V	7?	1,8	0,90	248	92,7	1741	0,79	[5]
<a href="#"><u>Tau Ceti e*</u></a>	<a href="#"><u>Tau Ceti</u></a>	G8.5V	≥ 4,3	~1,6	1,51	282	168,1	12	0,78	[5]
<a href="#"><u>Kepler-1410 b</u></a>	<a href="#"><u>Kepler-1410</u></a>	K?V	~6,6	1,8	1,34	274	60,9	1196	0,78	[5]
<a href="#"><u>Gliese 180 c*</u></a>	<a href="#"><u>Gliese 180</u></a>	M2V	≥ 6,4	~1,8	0,79	239	24,3	38	0,77	[5]
<a href="#"><u>Kepler-1638 b</u></a>	<a href="#"><u>Kepler-1638</u></a>	G2V	~7,9	1,9	1,39	276	259,3	2866	0,76	[5]
<a href="#"><u>Kepler-440 b</u></a>	<a href="#"><u>Kepler-440</u></a>	K?V	~7,7	1,86	1,43	273	101,1	851	0,75	[5]
<a href="#"><u>Gliese 180 b*</u></a>	<a href="#"><u>Gliese 180</u></a>	M2V	≥ 8.3	~1,9	1,23	268	17,4	38	0,75	[5]
<a href="#"><u>Kepler-705 b</u></a>	<a href="#"><u>Kepler-705</u></a>	M?V	12?	2,1	0,83	243	56,1	818	0,74	[5]
<a href="#"><u>HD 40307 g</u></a>	<a href="#"><u>HD 40307</u></a>	K2.5V	≥ 7,1	~1,8	0,68	227	197,8	42	0,74	[5]
<a href="#"><u>Gliese 163 c</u></a>	<a href="#"><u>Gliese 163</u></a>	M3.5V	≥ 7,3	~1,8	0,66	230	25,6	49	0,73	[5]
<a href="#"><u>Kepler-61 b</u></a>	<a href="#"><u>Kepler-61</u></a>	K7V	6,65	2,15	1,27	267	59,9	1063	0,73	[5] [10]
<a href="#"><u>K2-18 b</u></a>	<a href="#"><u>K2-18</u></a>	M?V	16?	2,2	0,92	250	32,9	111	0,73	[5] [11]
<a href="#"><u>Kepler-1606 b</u></a>	<a href="#"><u>Kepler-1606</u></a>	G?V	?	2,07	1,41	277	196,4	2869	0,73	[5]
<a href="#"><u>Kepler-1090 b</u></a>	<a href="#"><u>Kepler-1090</u></a>	G?V	?	2,3	1,20	267	198,7	2289	0,72	[5]
<a href="#"><u>Kepler-443 b</u></a>	<a href="#"><u>Kepler-443</u></a>	K?V	19?	2,3	0,89	247	177,7	2540	0,71	[5]
<a href="#"><u>Kepler-22 b</u></a>	<a href="#"><u>Kepler-22</u></a>	G5V	20?	2,4	1,11	262	289,9	619	0,71	[5] [12]
<a href="#"><u>Gliese 422 b*</u></a>	<a href="#"><u>Gliese 422</u></a>	M3.5V	≥ 9.9	~2	0,68	231	26,2	41	0,71	[5]
<a href="#"><u>K2-9 b</u></a>	<a href="#"><u>K2-9</u></a>	M?V	17?	2,2	1,38	276	18,4	359	0,71	[5] [13]
<a href="#"><u>Kepler-1552 b</u></a>	<a href="#"><u>Kepler-1552</u></a>	K?V	?	2,5	1,11	261	184,8	2015	0,70	[5]
<a href="#"><u>Gliese 3293 c*</u></a>	<a href="#"><u>Gliese 3293</u></a>	M2.5V	≥ 8,6	~1,9	0,60	223	48,1	59	0,70	[5]
<a href="#"><u>Kepler-1540 b</u></a>	<a href="#"><u>Kepler-1540</u></a>	K?V	?	2,5	0,92	250	125,4	854	0,70	[5]

Così come sosteneva Carl Sagan: .... è solo questione di tempo!

*Dott. Giovanni Lorusso (IK0ELN)*

