

## LE PRINCIPALI SUPERNOVAE OSSERVABILI NEL PERIODO

SN	Galassia ospite	A.R.	Dec.	Mag. scoperta	Tipo	Offset (")	Data scoperta	Scopritori
<b>2011dz</b>	UGC 10273	16 12,7	+28 17	+16,4	la	0E 5S	26/06/11	Vida et al. (La Sagra SS)
<b>2011dy</b>	UGC 12628	23 29,3	+03 23	+16,8	II	29W 16S	28/06/11	Briggs, Newton, Puckett
<b>2011dx</b>	NGC 1376	03 37,1	-05 02	+16,5	la	6W 40N	27/06/11	Monard
<b>2011dw</b>	Anon.	16 31,7	+41 29	+17,5	II?	17E 14S	24/06/11	<b>Pelloni</b> , Newton, Puckett
<b>2011dv</b>	NGC 6078	16 12,1	+14 13	+16,2	la	13W	28/06/11	<b>Ciabattari</b>
<b>2011du</b>	Anon.	18 56,7	+36 38	+18,8	II	0E 2S	23/06/11	Senko et al. (LOSS)
<b>2011dt</b>	UGC 9233	14 24,6	+35 17	+18,6	II	14E 9S	08/06/11	Senko et al. (LOSS)
<b>2011ds</b>	Anon.	20 02,3	-20 13	+16,6	II	6W 17N	13/05/11 (Catalina SS)	Howerton, Drake et al.
<b>2011dq</b>	NGC 337	00 59,8	-07 34	+16,3	II	35W 22N	15/05/11	Monard
<b>2011dp</b>	Anon.	01 45,4	-03 50	+16,1	la	11W 3N	02/06/11	Monard
<b>2011dn</b>	<b>UGC 11501</b>	<b>19 58,6</b>	<b>+02 36</b>	<b>+16,8</b>	<b>la</b>	<b>26W</b>	<b>21/06/11</b>	<b>Leonini</b>
<b>2011dm</b>	UGC 11861	21 56,7	+73 18	+18,8	la	73E 131N	15/06/11	Senko et al. (LOSS)
<b>2011dl</b>	UGC 10321	16 18,1	+21 33	+16,9	la	4W 9S	17/06/11	Gorelli, Newton, Puckett
<b>2011dk</b>	NGC 7003	21 00,7	+17 48	+16,5	II	2W 4N	12/06/11	<b>Ciabattari, Donati, Giovannini, Mazzoni, Petroni, Rossi</b>
<b>2011dj</b>	Anon.	13 07,1	-01 11	+15,8	la	16E 7S	04/06/11	Drake et al. (Catalina SS)
<b>2011dh</b>	NGC 5194	13 30,1	+47 10	+14,0	IIP	126E 92S	01/06/11	Reiland; Griga; Riou; Lamotte Bailey
<b>2011df</b>	NGC 6801	19 27,6	+54 23	+17,6	la	20W 50N	21/05/11	Newton, Puckett
<b>2011de</b>	UGC 10018	15 43,9	+67 46	+16,7	la	77E 3N	22/05/11	Newton, Puckett
<b>2011dd</b>	NGC 3178	10 16,2	-15 48	+15,8	IIP	7E 7S	15/05/11	Pignata et al. (CHASE)
<b>2011dc</b>	Anon.	14 58,9	+65 54	+17,0	I?	10W 2S	14/05/11	Drake et al. (Catalina SS)
<b>2011db</b>	Anon.	13 49,1	+17 14	+17,4	II	6E 17S	12/05/11	Drake et al. (Catalina Real-Time Transient)

**Supernovae attive al 5 luglio 2011**  
(mag. < +15,5)

SN	Mag.	Tipo
2011dh	+13,3	IIb
2011bc	+14,6	la
2011dm	+14,8	la
J19153	+15,0*	unk
2011by	+15,0	la
2011dj	+15,4	la
2011dz	+15,5	la
J14472	+15,5	unk
2011ae	+15,6	la
2011dq	+15,7	II
2011dd	+15,8	IIP
2011at	+15,8	la
2011cj	+15,9	IIP
2011cg	+15,9	la
2011dv	+15,9	la
2011bm	+16,0	lc
2011df	+16,1	la
2011dp	+16,1	la
2011dn	+16,2	la
2011az	+16,4*	IIP
2011dl	+16,4	la

Fonte IAU ([www.cbat.eps.harvard.edu/lists/RecentSupernovae.html](http://www.cbat.eps.harvard.edu/lists/RecentSupernovae.html))

## Nasce l'Italian Supernovae Search Project

Come si può vedere nella tabella in alto – in cui sono però riportate solo le ultime scoperte, quelle da metà dello scorso maggio in poi – il contributo degli italiani (evidenziato in rosso) alla scoperta di supernovae è considerevole. E comunque, a parte Andrea Pelloni (un appassionato romano con all'attivo 7 supernovae scoperte dal 2005 ad oggi, vedi Coelum n. 95) sembra che questa appassionante ricerca di esplosioni stellari affascini soprattutto gli amatori toscani. Sono ben tre infatti i Gruppi che in Toscana si dedicano – con successo – alla ricerca di supernovae: il MASACAS dell'Osservatorio di Monte Agliale di Lucca ([www.oama.it](http://www.oama.it)), il MVSS di Montecatini Val di Cecina (Pisa - prossimo alla "prima luce") e il MOSS dell'Osservatorio di Montarrenti (Siena).

E successo significa 5 supernovae scoperte da Monte Agliale dal maggio scorso (F. Ciabattari, Mazzoni, Rossi e Petroni), altre 6 dal MOSS di Siena (Leonini e Guerrini)... 11 SN sulle 13 scoperte dall'inizio del 2010 da appassionati italiani!

Senza altro un ottimo risultato che però non nasce dal caso quanto dall'organizzazione, dalla precisa programmazione del lavoro di ricerca, da software dedicati, dalla meticolosità. Gli stessi **intenti???** che hanno spinto questi osservatori a cercare di allargare il proprio orizzonte, di migliorare le prestazioni e irrobustire i risultati di scoperte di supernovae "italiane".

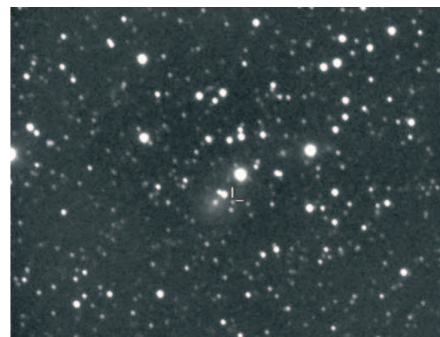
Dallo scorso giugno è così nato l'**ISSP, Italian Supernovae Search Project** (<http://italiansu->

**pernovae.org**), **appunto** un progetto congiunto tra quattro dei maggiori gruppi di ricerca di supernovae italiani, ovvero il CROSS dell'Osservatorio del Col Drusciè di Cortina (Belluno - [www.cortinastelle.it](http://www.cortinastelle.it)) e i tre gruppi toscani già citati.

Obiettivo della collaborazione è l'ottimizzazione della ricerca, unendo gli sforzi dei singoli gruppi per cercare di aumentare la produttività nelle scoperte di supernova, realizzando un programma comune che permetta di scandagliare il più ampio numero di campi stellari e con la massima frequenza possibile, alla ricerca di eventi di supernova.

Gli strumenti (e che strumenti!) a disposizione della neonata collaborazione sono attualmente sette: il Ritchey Chrétien da 53 cm f/8,7 dell'Osservatorio Astronomico di Montarrenti (SI); il Newton 52 cm f/5 e lo Schmidt Cassegrain 28 cm f/6,3 dell'Osservatorio Astronomico del Col Drusciè di Cortina; il Newton 50 cm f/4,5 dell'Osservatorio Astronomico di Monte Agliale; il Dall-Kirkham 40 cm f/10, lo Schmidt Cassegrain 35 cm f/11 e il Newton 25 cm f/5 dell'Osservatorio Astronomico di Montecatini Val di Cecina.

Durante il meeting tra i principali esponenti dei gruppi tenutosi a Montecatini Val di Cecina lo scorso 4 giugno, l'intero cielo osservabile è stato suddiviso in fasce di declinazione distinte assegnandone una a ciascun gruppo partecipante il cui compito sarà ovviamente quello di scandagliare la propria fascia di competenza, seguendo il metodo



**In alto.** La SN 2011dn scoperta lo scorso 21 giugno da Simone Leonini (RC da 0,53 m f/7.8 e CCD Apogee Alta U47 - Osservatorio Astronomico di Montarrenti, SI) nella debole galassia a spirale face-on UGC11501 (mag. +13,8), nella costellazione dell'Aquila e distante 334 milioni di anni luce. Il "nuovo" astro è situato circa 26" a ovest del nucleo della galassia e brillava al momento della scoperta di mag. +16,8.

di ricerca più adatto alle caratteristiche dei propri strumenti.

Un altro vantaggio della collaborazione consiste nella possibilità di interscambio rapido delle informazioni, e di poter contare su partner che, alla bisogna, potrebbero essere in grado di verificare (per condizioni meteorologiche migliori o strumentazione più adatta allo scopo) immediatamente delle segnalazioni di dubbio di supernova e dare tempestivamente la conferma necessaria per l'invio al CBAT IAU della eventuale scoperta. ★

**Fabio Martinelli???** o ???