

Catalog of stationary bowshock arcs in the Orion Nebula

Alumno: Luis Angel Gutiérrez Soto

Tutor: Dr. William Henney

22 de septiembre de 2014

1 Metodología

Detectamos todos los arcos de emisión estacionarios (objetos LL y y choques de proa asociados a proplyds) en unas imágenes del *HST* de la Nebulosa de Orión. Se hizo la caracterización de los objetos LL es decir, se medieron los radios característicos (R_c y R_0), se estimó la distancia D de la fuente a θ^1 Ori C, se determinó la anchura h de la cáscara y se midieron los valores de la emisión en las imágenes del ACS y WFPC2, para ello determinamos la forma de los arcos de los choques estacionarios, usando las herramientas de ds9 SAO image y con ello las imágenes de Bally et al. (2006), en las cuales previamente habíamos identificado los ya mencionados objetos de este estudio. Después de haber obtenido los valores de las imágenes se hicieron la pertinentes calibraciones del flujo en las mismas.

1.1 Formas de los arcos

Una vez que se han identificado los todos proplyds y objetos LL en las imágenes tomadas por la cámara WFC-ACS usando el filtro de banda ancha F658N, se procedió a determinar la forma de los arcos de los choques estacionarios, usando estas mismas imágenes y las herramientas computacionales de ds9 SAO image. En este orden de ideas trazamos las posiciones de las estrellas jóvenes y de la misma manera las posiciones de los arcos (ver figura 1). Para ello en las imágenes FITS establecimos las posiciones de las estrellas usando pequeños círculos. Para delimitar el borde externo del choque y desde luego determinar las coordenadas del mismo se usaron “x” y para trazar el borde interno se usaron “cruces (+)”, como se logra ver en la figura 1 y es así como trazamos y medimos las coordenadas de la región que comprende el choque y la posición de la estrella central.

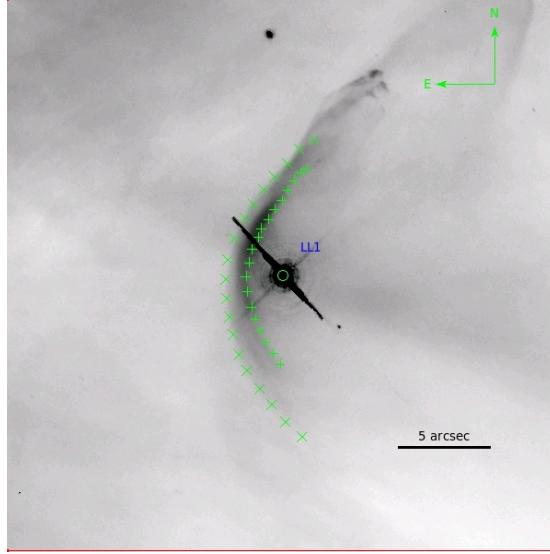


Figura 1: Formas de los arcos para LL1. Donde los bordes de los choques (externo e interno) están delimitados por los puntos (“x” y “+”). Esta imagen es tomada del campo 01 de Bally et al. (2006) (ACS-F658N) en el sur-oeste de la Nebulosa de Orión, por tanto es una imagen de H α +[N II].

1.2 Estimación de los parámetros. D , R_0 , R_c y h_0

El propósito de trazar los arcos hiperbólicos radica en que con esta información (coordenadas) fue posible estimar varios parámetros observacionales, que nos permitieran extraer información acerca de los choques. En este orden de ideas, una vez que ya teníamos las posiciones tanto de las componentes de los choques como de la estrella misma se pudo establecer la distancia D , desde la fuente a θ^1 Ori C esta medida nos resultará muy útil como veremos más adelante. De la misma manera se midió R_0 , este radio lo vamos a definir como la distancia a lo largo del eje de simetría, de la fuente ¹ (Robberto et al., 2005) al borde externo o interno de la cáscara chocada, dependiendo de cual sea el caso. El eje de simetría es la línea proyectada en la dirección a θ^1 Ori C, en la figura 2 y 3 está representada por la línea amarilla. No obstante, hay que aclarar que tenemos dos radios debido a la presencia de un borde externo e interno como ya se ha visto.

Por otro lado, se han determinado los radios de curvaturas R_c , que en este sentido son los radios de los círculos que se han ajustado, utilizando los puntos con los cuales hemos trazado la forma de los choques (ver figura 2), en este sentido se han medido los radios de curvatura para el borde interno y el

¹La fuente podría ser una estrella T-Tauri o un proplyd. Objetos de los cuales se origina el viento interno.

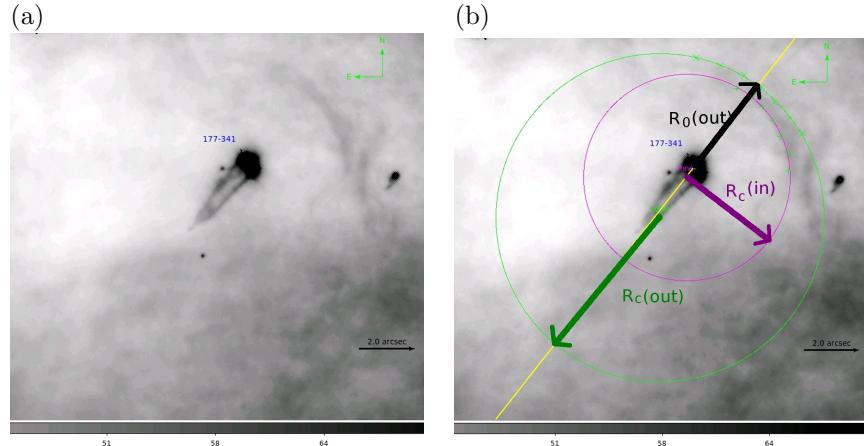


Figura 2: (a) Proplyd 177-341 ubicado en el sureste de la Nebulosa de Orión. (b) Mismo proplyd con una representación de los radios característicos: $R_0(\text{out})$; que es el radio del choque externo, medido a lo largo del eje que va desde el proplyd a θ^1 Ori C, este eje está representado por la línea amarilla. $R_c(\text{out})$ y $R_c(\text{in})$; llamados radios de curvaturas, son los radios de los círculos ajustados a partir de los puntos (coordenadas) utilizadas para delimitar los bordes externo e interno de la cáscara chocada.

borde externo de la cáscara chocada y los hemos llamado; $R_c(\text{out})$ y $R_c(\text{in})$ respectivamente. Es de notar que la posición de la estrella no corresponde con el centro de los dos círculos que hemos fijado, en otras palabras las posiciones de los centros de los círculos dependen de la forma de los arcos que hemos trazado, es así que estos radios (obtenidos a partir de los círculos ajustados) van a ser un indicador de que tan simétricos son los choques, puesto que como podemos ver en la figura 3, el centro de los círculos no coincide con el eje, entonces estaríamos frente a un caso de un choque que no es rigurosamente simétrico.

Siguiendo con la metodología llevada a cabo, otro parámetro que hemos podido estimar ha sido la anchura h_0 , que como veremos va a ser muy importante para determinar características físicas de los choques. No obstante, h_0 la definiremos como el ancho de la cáscara chocada a lo largo del eje de simetría. Por tanto para determinar éste parámetro hemos hecho lo siguiente: a la distancia que se ha estimado desde el borde externo a la estrella o Proplyd ($R_0(\text{out})$) le hemos restado el radio del choque interno ($R_0(\text{in})$) (ver figura 3), en esta medida tendremos que la anchura está dada por $h_0 = R_0(\text{out}) - R_0(\text{in})$, que es desde luego también es estimado a lo largo del eje de simetría.

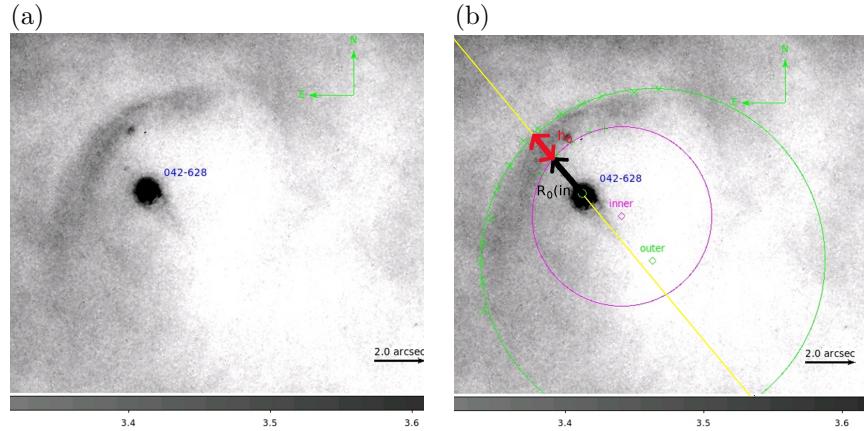


Figura 3: (a) Proplyd 042-628 y su respectivo choque de proa. (b) En esta imagen se puede apreciar el mismo proplyd 042-628 con una representación de la anchura h_0 y del radio del choque interno R_0 a lo largo del eje proplyd-estrella ionizadora. El eje está representado por la línea amarilla.

2 Calibración final del flujo-líneas de emisión en las imágenes del ACS y WFPC2

2.1 Determinación de los valores de la emisión en las imágenes del ACS y WFPC2

Otras de las cosas que hemos realizado con nuestros objetos de estudios, ha sido determinar el brillo superficial de cada uno de ellos. Una vez que hemos trazado la forma de los arcos hiperbólicos, se han extraído de los campos de Bally (que cubren en su mayoría a la Nebulosa de Orión), pequeñas imágenes FITS que sólo abarcan las regiones donde se encuentran los objetos LL y los proplyds, con el propósito de facilitar las mediciones de los valores de las imágenes. Esto mismo se hizo con los campos de Robberto. Así que usando estas pequeñas imágenes hemos medido los valores de las imágenes² en un determinado número de puntos o pixeles a lo largo de diferentes ángulos θ en la región chocada y en el fondo, donde se ha supuesto que $\theta = 0$ corresponde al eje proyectado en el plano del cielo que sigue la dirección en que llegan los fotones ionizantes provenientes de la estrella masiva y todos los demás ángulos θ se forman a partir de dicho eje, en sentido contrario a las manecillas del reloj. Para ser más didácticos miremos un caso particular de los resultados de tales mediciones, es así que la figura 4 nos muestra los valores en función de θ para LL1, no obstante es de notar que esta gráfica permite ver los valores en el fondo, en la zona chocada y más rigurosamente en el centro de la cáscara. Estas medicio-

²En el caso de los campos de Bally los valores de las imágenes tienen unidades de electrones s^{-1} y en caso de las imágenes de Robberto tienen unidades de counts s^{-1}

nes se hicieron tomando la imágenes de la cámara ACS-F658N y de la misma manera se procedió con las imágenes de WFPC2-F656N (Robberto et al., 2013).

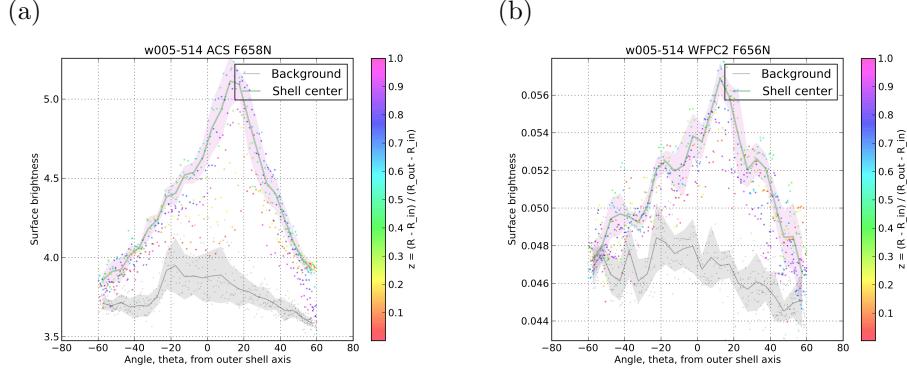


Figura 4: Valores del brillo superficial para el prolyd w005-514 en unidades de electrones/s, en función de los ángulos theta. Para (a) WCS F658N (b) WFPC2 F656N.

Por otro lado también se determinó los valores del brillo superficial en función de la posición con respecto a los arcos, dicha posición se ha escrito de la siguiente forma; $z = (R - R_{\text{in}})/(R_{\text{out}} - R_{\text{in}})$, que serían los radios relativos a la cáscara, donde R es la separación radial, R_{in} es el radio desde la estrella al borde externo y R_{in} es el radio desde la estrella al borde interno, es así que la figura 5 ilustra cuales son los valores para las diferentes radios relativos z . Hay que resaltar que este tipo de gráficas las obtuvimos para cada uno de los choques estacionarios.

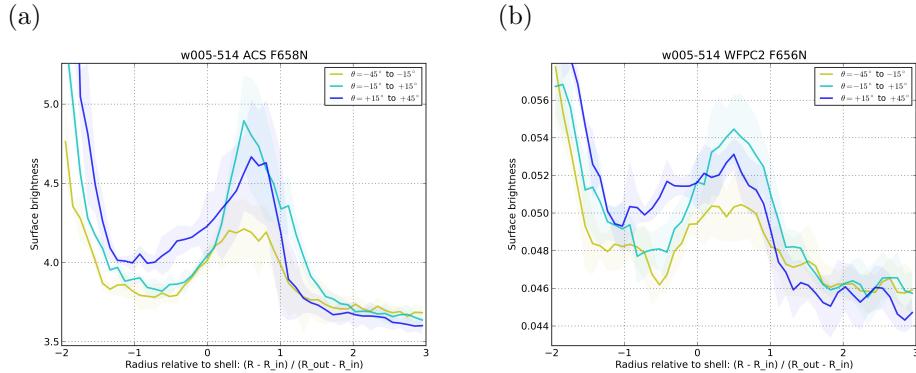


Figura 5: Valores del brillo superficial para el prolyd w005-514 en función de la posición $z = (R - R_{\text{in}})/(R_{\text{out}} - R_{\text{in}})$. Para (a) WCS F658N (b) WFPC2 F656N.

Dado que se tenían los valores de la emisión de los pixeles para las diferentes zonas de los choques hiperbólicos como se mencionó arriba, entonces como siguiente paso se determinaron los valores promedios en la cáscara chocada, en el fondo y en el centro de la cáscara. Hay que tener en cuenta que los valores determinados para las cáscara incluyen los del fondo, entonces para tener unos valores coherentes del mismo, es decir sólo de la cáscara, le hemos restado los valores del fondo. Es importante mencionar que de la misma manera hemos medido los valores de la emisión de las imágenes de los viejos mosaicos de WFPC2, es decir aquellas observaciones obtenidas con el uso de los filtros F656N ($H\alpha$ 6563 Å), F658N ([N II] 6583 Å), f502n ([O III] 5007 Å) y del filtro para el continuo f547m.

2.2 Estimación de las constantes de calibración

En esta parte del trabajo hemos escrito los valores de las emisiones medidos en las observaciones de las respectivas cámaras, en unidades físicas esto es en [$\text{erg s}^{-1} \text{ cm}^{-2} \text{ sr}^{-1}$]. Como ya se dijo los valores medidos en las imágenes tomadas por la cámara ACS con el filtro F658N tienen unidades de [electrones s^{-1}] y las unidades de los valores en las imágenes de WFPC2 con el filtro F656N tienen unidades de [counts s^{-1}], entonces se realizó la respectiva conversión de unidades con el propósito de tener el brillo superficial obtenidos apartir de las imágenes de las cámaras ACS y WFPC2 en las mismas unidades físicas.

2.2.1 Estimación de las constantes de calibración de las imágenes de Bally (ACS-F658N) y Robberto (WFPC-F656N)

Para la estimación de los coeficientes de calibración obtuvimos la información clave para la fotometría, del encabezado de las imágenes FITS a través de ds9. Primero determinamos esta constante de calibración para las imágenes de la cámara ACS con el filtro F658N. Entonces como se mencionó en la sección 2.1 las imágenes están en unidades de [electrones s^{-1}], es así que si se multiplican por el PHOTFLAM (inverse sensitivity) que aparece en el encabezado y cuyas unidades están en [$\text{erg cm}^2 \text{ Å electrones}$], se obtienen unidades de [$\text{erg s}^{-1} \text{ cm}^2 \text{ Å pixel}^{-1}$]. No obstante al multiplicar por la anchura rectangular del filtro nos libramos del término Å y al dividir por el área del pixel, información que también se obtuvo del encabezado. Vemos que se pueden escribir los valores de las imágenes en unidades de brillo superficial [$\text{erg s}^{-1} \text{ cm}^{-2} \text{ sr}^{-1}$], esta constante es presentada en la tabla 1. Para determinar la anchura del filtro se usó una paquetería de python llamada “pysynphot”, al implementarse esta mostró que la anchura rectangular es 74.9405 Å, esto se hizo separadamente porque esta información no está incluida en el encabezado de las imágenes FITS

En segundo lugar se determinó el coeficiente de calibración para las imágenes de Robberto et al. (2013) (WFPC2-F656N). Esto se hizo usando el mismo procedimiento descrito arriba (calibración del brillo en las imágenes de Bally), para

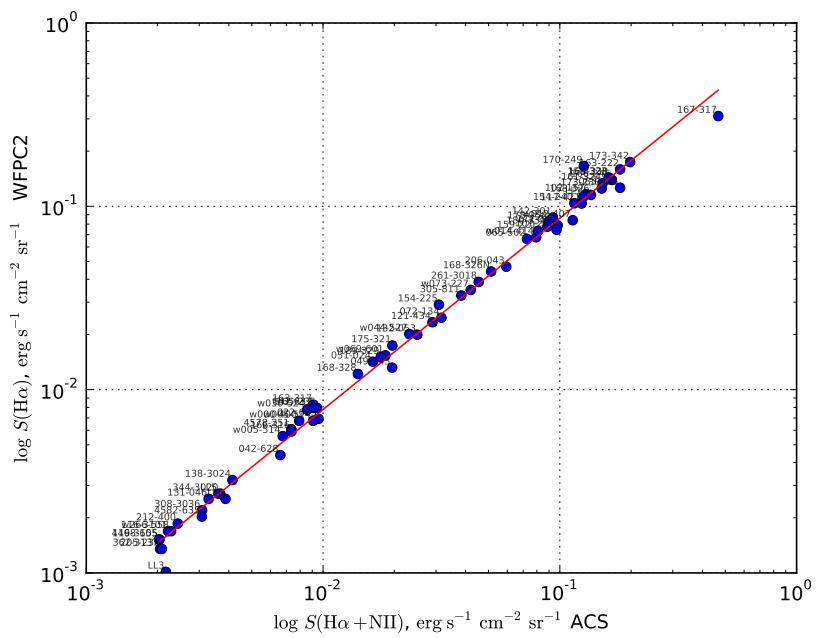


Figura 6: Valores del brillo superficial de los pixeles de los objetos LL detectados, de las imágenes de Roberto (WFPC2) en función de las imágenes de Bally (ACS) en unidades físicas [erg s⁻¹ cm⁻² sr⁻¹].

escribir en unidades de brillo superficial de los valores de la emisión H α 6563 Å de estas imágenes. Aunque es de notar que para este caso se obtuvo para la anchura del filtro un valor de 28.34207 Å. El coeficiente de calibración resultante se puede ver en la tabla 1.

2.2.2 Estimación de las constantes de calibración de las imágenes de los mosaicos de WFPC2

Las imágenes del mosaico de WFPC2 para el filtro F656N (H α 6563 Å) y el filtro F658N ([N II] 6583 Å) están en unidades de “counts”, así que para obtener unidades de brillo superficial, también se estimó un coeficiente de calibración para estas observaciones. Para determinar dichas constantes de calibración se hizo el siguiente análisis; para obtener unidades de count s $^{-1}$ hay que dividir entre el tiempo de exposición, teniendo en cuenta que las observaciones tomadas con el filtro F656N tiene un tiempo de exposición de 200 s y las del filtro F658N tiene un tiempo de exposición de 500 s. Ahora, si estos valores en unidades de [count s $^{-1}$], se dividen entre los coeficientes de calibración de O’Dell (2009), los cuales a llamado K 1_{filter} respectivamente son: K $1_{\text{F656N}} = 1.62$ y K $1_{\text{F658N}} = 160$ con unidades de [10^{-10} counts cm 2 sr photons $^{-1}$], se obtienen unidades de [photons s $^{-1}$ cm $^{-2}$ sr $^{-1}$]. Por último, al multiplicar por la energía del fotón ($E = 3.027 \times 10^{-12}$ erg para H α 6563 Å y $E = 3.018 \times 10^{-12}$ erg para [N II] 6583 Å) se obtienen cantidades con unidades de [erg s $^{-1}$ cm $^{-2}$ sr $^{-1}$] que al final de cuentas es lo que se quiere. Con este análisis concluimos que al realizar la operación $1/(TK1_{\text{filter}}E)$ podemos obtener las constantes de calibración deseadas, donde T es el tiempo de exposición y E la energía del fotón. En la tabla 1 se pueden apreciar los valores de los coeficientes para F656N y F658N.

Cámaras-filtro	Coeficiente de calibración	Unidades
ACS-F658N (Imágenes de Bally)	0.00250	erg electrones $^{-1}$ cm $^{-2}$ sr $^{-1}$
WFPC2-F656N (Imágenes de Robberto)	0.16896	erg counts $^{-1}$ cm $^{-2}$ sr $^{-1}$
WFPC2-F656N (Mosaico)	0.00009	erg counts $^{-1}$ s $^{-1}$ cm $^{-2}$ sr $^{-1}$
WFPC2-F658N (Mosaico)	0.00004	erg counts $^{-1}$ s $^{-1}$ cm $^{-2}$ sr $^{-1}$

Cuadro 1: Valores de los coeficientes de calibración.

2.3 Corrección por extinción

Una vez que se tenían los valores fotométricos y calibrados en flujo, como siguiente paso se realizó la corrección por extinción. Para ello se ha usado la extinción logarítmica: $C = -\log(F'/F) = 0.4343\tau$ y la extinción en magnitudes $A = -2.5 \log(F'/F) = 2.5C = 1086\tau$. Para la extinción nebulosa se ha escrito la extinción logarítmica como $C_\lambda = C_{H\beta}(A_\lambda/A_{H\beta})$. No obstante si $f_\lambda = E_{\lambda-H\beta}/A_{H\beta} = (A_\lambda/A_{H\beta}) - 1$ dado que $E_{\lambda-H\beta} = A_\lambda - A_{H\beta}$, entonces se tiene que $C_\lambda = C_{H\beta}(1 + f_\lambda)$ de este modo el flujo corregido por extinción es

$$F_\lambda = F'_\lambda \times 10^{C_{H\beta}(1+f_\lambda)} \quad (1)$$

Donde F_λ es el flujo intrínseco, F'_λ es el flujo observado. Para H α 6563Å: $f_\lambda = -0.220$ (Blagrave et al., 2007). Es importante señalar que apartir de un mapa de extinción de la Nebulosa de Orión hemos obtenido $C_{H\beta}$.

2.4 Verificaciones de las calibraciones del brillo superficial

Ahora que habíamos hecho las calibraciones correspondientes del flujo, para verificar que dichos ajustes fueran correctos comparamos los resultados entre ACS y WFPC2, de donde la figura 6 nos muestra el tipo de relación que se da entre las valores de las dos imágenes de las respectivas cámaras, de donde podemos concluir que el brillo superficial de las imágenes de Bally para cada uno de los objetos es un tanto mayor, porque están contaminadas con líneas de [N II].

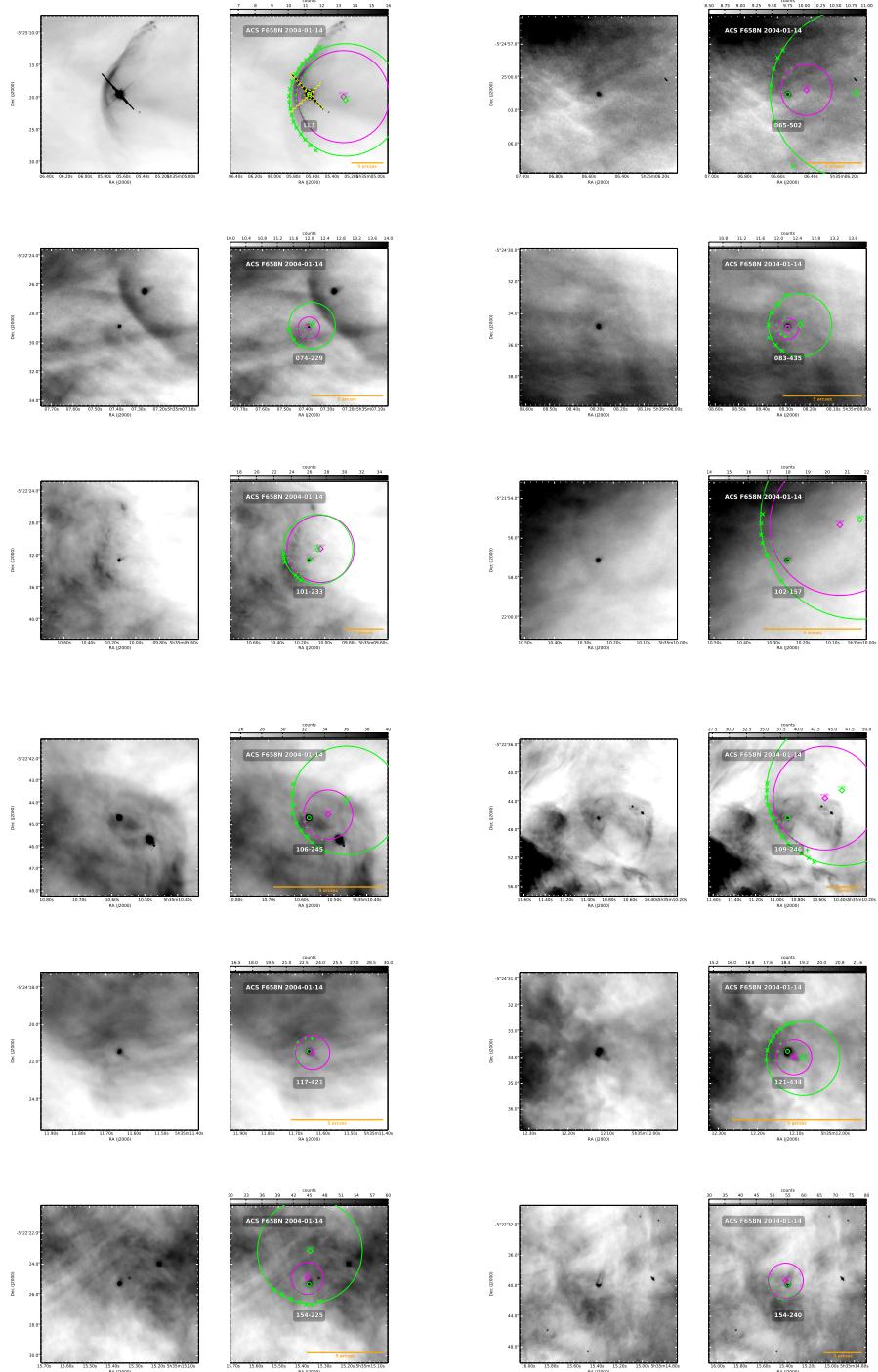
Otra forma utilizada para verificar que las calibraciones realizadas iban por buen camino, fue comparar nuestros resultados con resultados ya publicados. En este sentido Henney et al. (2013) había determinado el brillo superficial para el frente de LL1, el cual obtuvo un valor de $0.02 \text{ erg s}^{-1} \text{ cm}^{-2} \text{ sr}^{-1}$ después de hacer la corrección por extinción, considerando un valor de $A(\text{H}\alpha) = 0.16 \pm 0.03 \text{ mag}$ para la extinción. No obstante para poder comparar con el brillo observado que hemos medido, necesitamos el flujo observado para LL1. En este sentido obtuvimos que el brillo superficial observado es 0.0173, de las imágenes de Roberto WFPC2 se tiene que para LL1 la cuont rate es 0.10 count, por tanto establecimos que la constate para la calibración del flujo en este contexto es 0.1726. Ahora si comparamos nuestros resultados de la calibración para WFPC2 con los realizados previamente para LL1 vemos que los factores encontrados para los ajustes son muy similares.

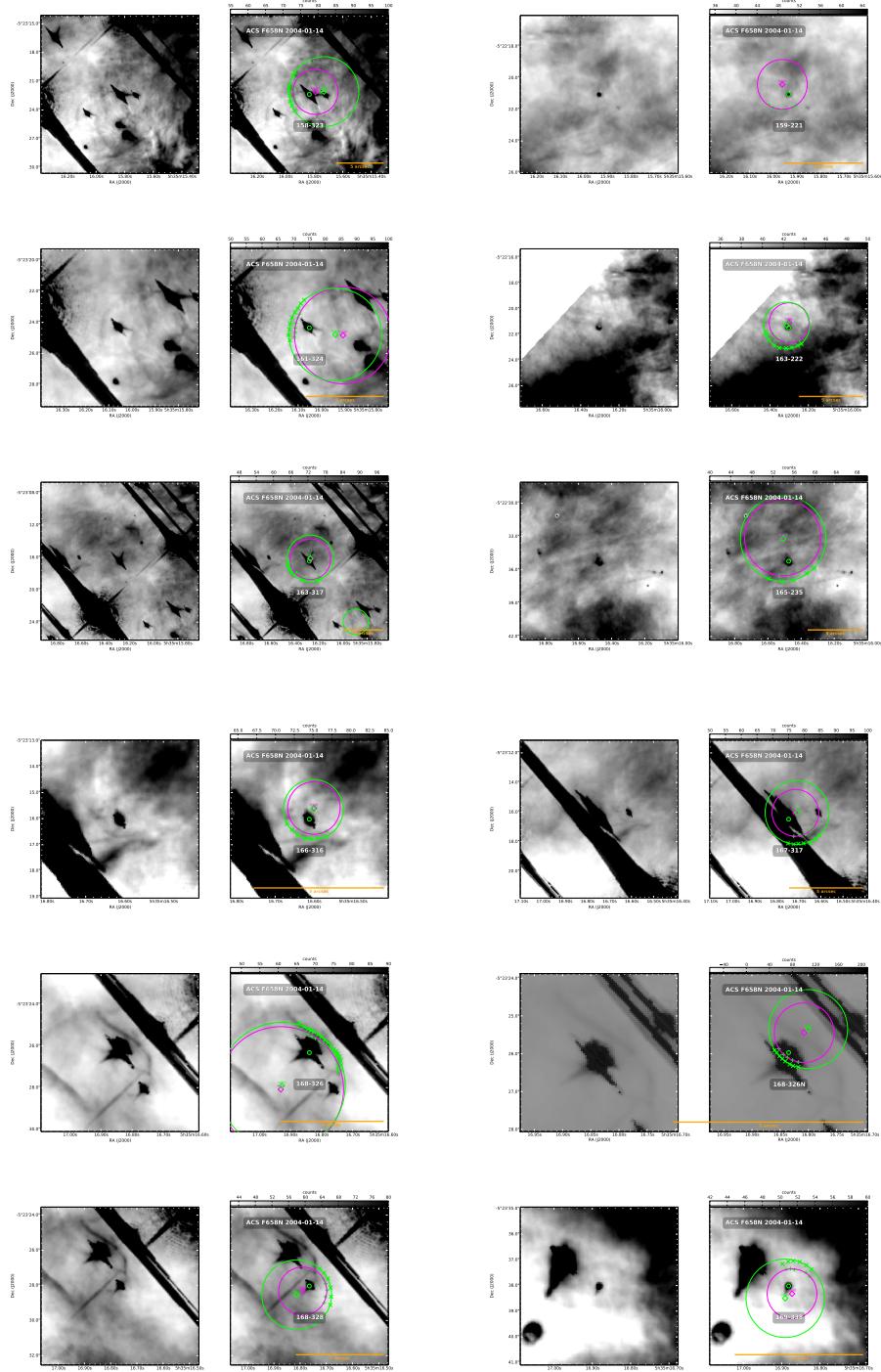
2.5 Resultados: imágenes

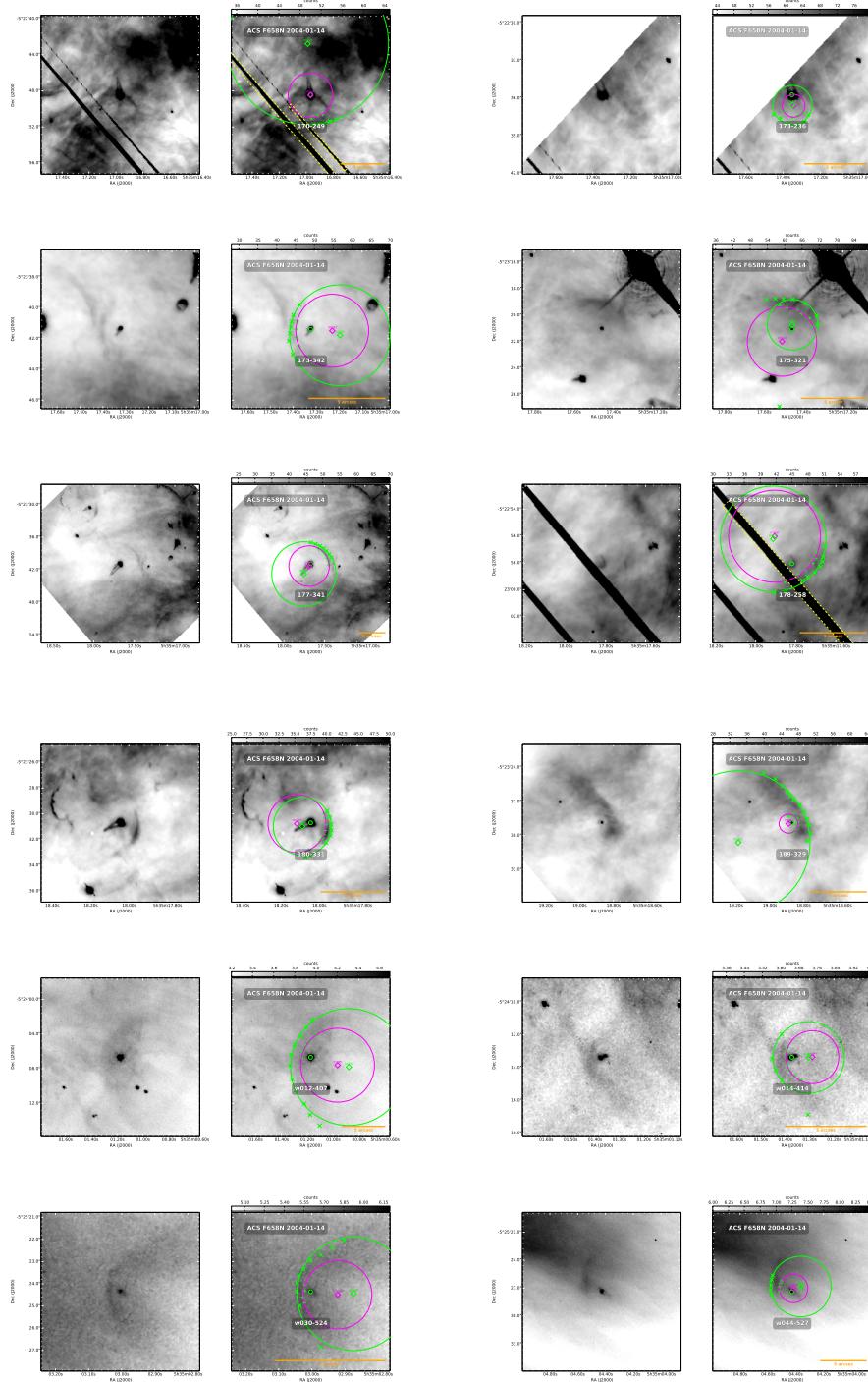
En este trabajo hemos detectado 73 objetos, los cuales son los que conforman nuestro catálogo. Hemos podido substraer sólo la región donde se encuentran nuestros objetos de estudio (ver figura 7), como anteriormente hemos dicho esto nos ha permitido caracterizar las estrellas objetos de estudios, en la medida en que hemos podido determinar R_c y R_0 tanto de los bordes internos y externos, parámetros importante para especificar tópicos astrofísicos de los mismos. En las imágenes podemos observar que la forma de los arcor son un tanto diferentes, pues algunos no son tan simétricos

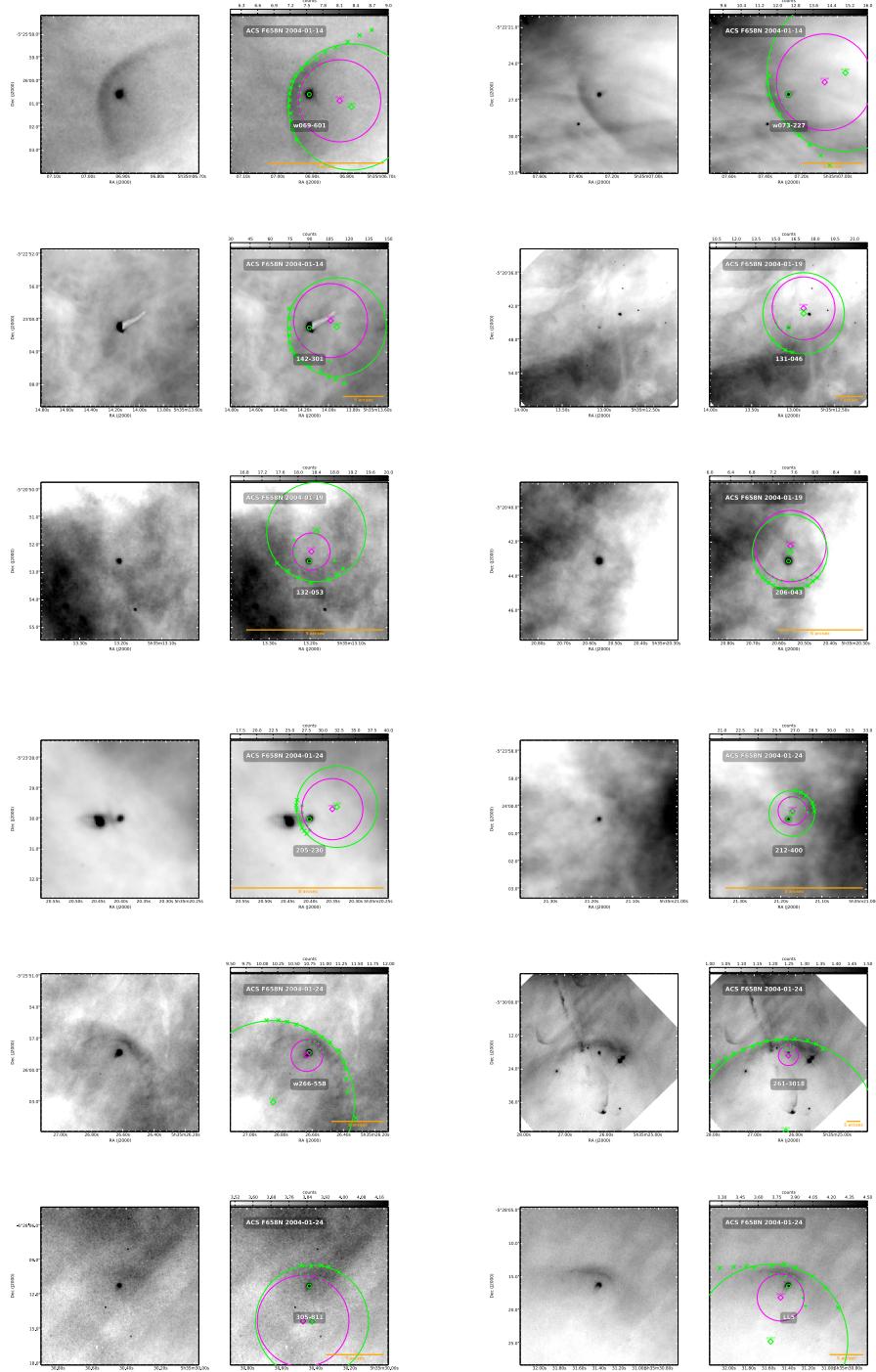
Referencias

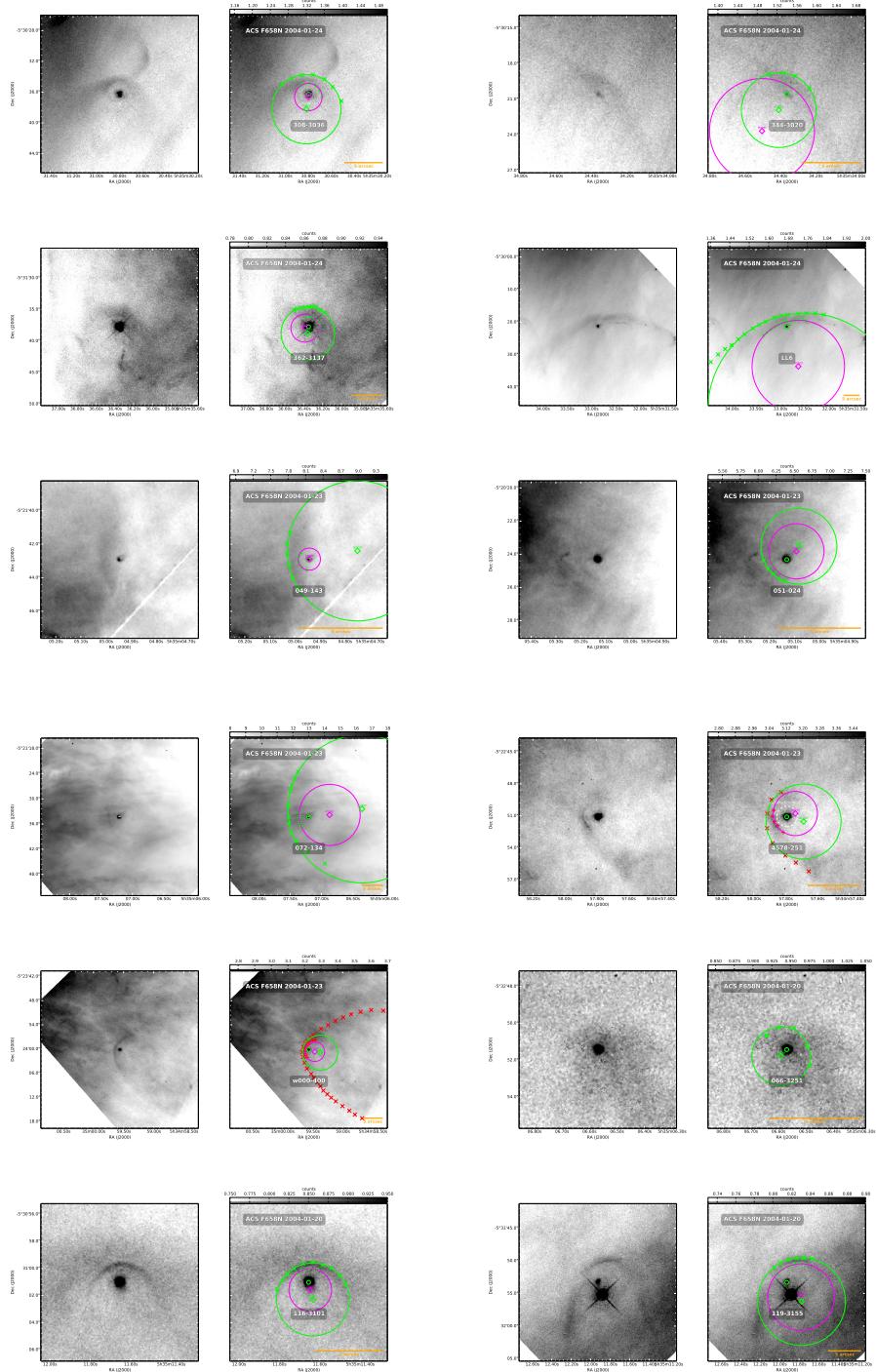
- Bally, J., Licht, D., Smith, N., & Walawender, J. 2006, AJ, 131, 473
 Blagrave, K. P. M., Martin, P. G., Rubin, R. H., Dufour, R. J., Baldwin, J. A., Hester, J. J., & Walter, D. K. 2007, ApJ, 655, 299

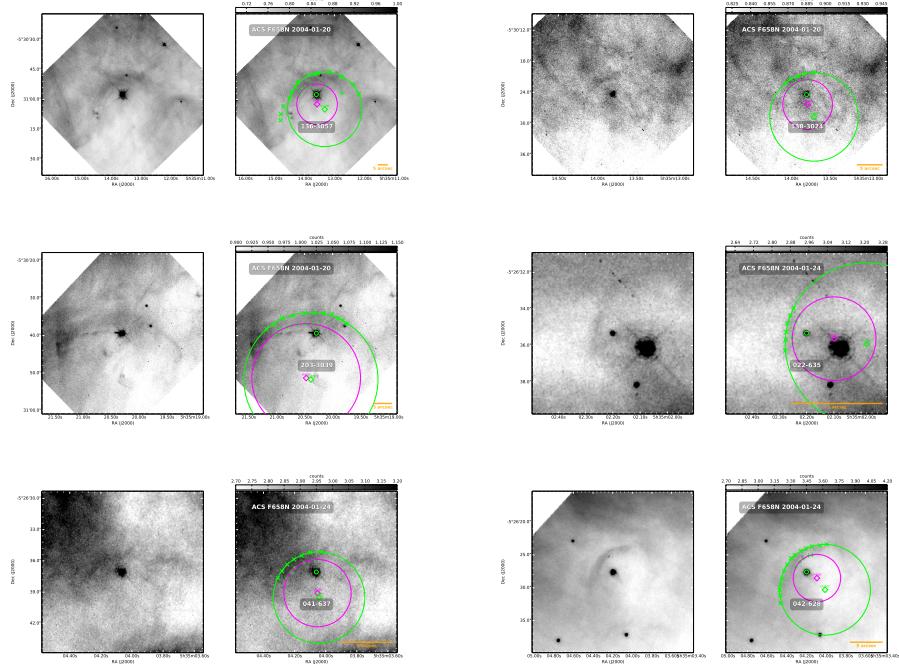












Henney, W. J., García-Díaz, M. T., O'Dell, C. R., & Rubin, R. H. 2013, MNRAS, 428, 691

O'Dell, C. R. 2009, PASP, 121, 428

Robberto, M., et al. 2005, AJ, 129, 1534

—. 2013, ApJS, 207, 10

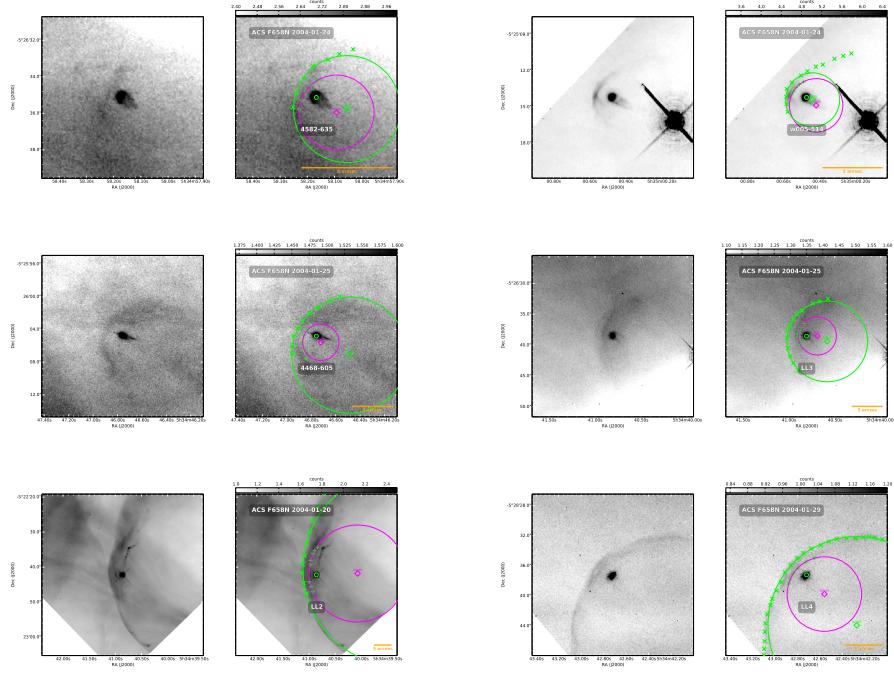


Figura 7: Imágenes de los 73 objetos LL detectados en la Nebulosa de Orión, en ellas se puede apreciar la forma de los arcos, la estrella joven, el ajuste de los círculos para los bordes internos y externos de la zona chocada. Imágenes tomadas con la cámara ACS F658N