

## نورسنجی نواحی مرکزی کهکشان M33 در فرو سرخ نزدیک

\*فاطمه نیکذات، محمد تقی میرترابی: دانشگاه الزهرا، گروه فیزیک

### چکیده

در این مقاله، تصاویری که به کمک دوربین نجومی UFTI متصل به تلسکوپ UKIRT واقع در رصدخانه موناکی در هاوایی از نواحی مرکزی کهکشان M33 گرفته شده، تحلیل شده‌اند. این کار بخشی از پروژه بزرگتری است که از سال ۲۰۰۳ آغاز شده و هدف آن بررسی ستاره‌های غول سرخ و ناحیه‌ی مجانبی غول‌ها در کهکشان M33 است. قدر در فیلتر K برای ۱۸۵۰۹ ستاره به کمک برازش تابع نقطه‌پخش محاسبه شده است. فهرست نهایی ستاره‌ها، پس از کالیبراسیون قدر ستاره‌ها به کمک ستاره‌های استاندارد به دست آمده است. با تطبیق فهرست ستاره‌ها با فهرست‌های قبلی از نواحی مرکزی کهکشان M33 نمودار قدر-رنگ رسم شده است. نمودار قدر-رنگ، ستاره‌های شاخه‌ی غول‌های قرمز و شاخه‌ی مجانبی غول‌ها و ستاره‌های کربنی را در هسته‌ی کهکشان M33 نشان می‌دهد.

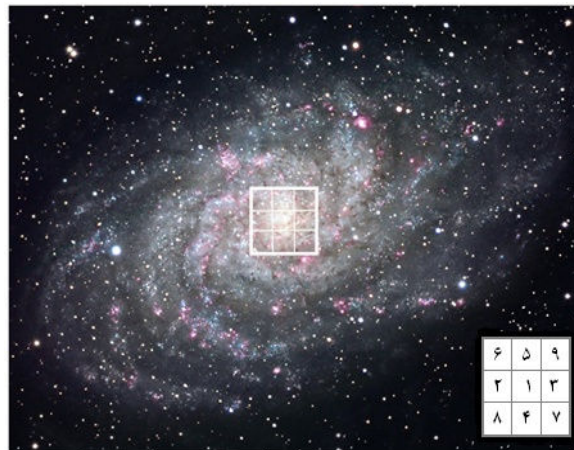
### مقدمه

هر چند کهکشان M33 نزدیک‌ترین کهکشان به ما نیست، اما کهکشانی است که در بهترین وضعیت برای بررسی ساختارهای ستاره‌ای قرار دارد. جهت کهکشان M33 در آسمان به گونه‌ای است که گاز و غبار کهکشان راه شیری مانع رصد آن نمی‌شود و بر خلاف کهکشان مسلسله، ساختارهای ستاره‌ای در آن کاملاً واضح است. کهکشان M33، از لحاظ بزرگی پس از کهکشان مسلسله و کهکشان راه شیری، سومین کهکشان مارپیچی در گروه محلی است. این کهکشان در صورت فلکی مثلث قرار دارد و در حدود ۱ درجه از آسمان را می‌پوشاند. ماژول فاصله برای کهکشان M33 به کمک ابر غول‌های پرجرم آبی  $\mu = 24/93 \pm 0/11$  محاسبه شده است [۱]. بر این مبنا فاصله کهکشان M33 در حدود ۹۶۰ کیلو پارسک تخمین زده می‌شود. بیش‌تر نور فرورسرخ نزدیک کهکشان‌ها را ابر غول‌ها، غول‌های سرخ و شاخه‌ی مجانبی غول‌ها تولید می‌کنند. درخشندگی زیاد این گروه از ستاره‌ها و مقدار کوچک ضریب خاموشی در ناحیه‌ی فرو سرخ، رصد این ستاره‌ها را در کهکشان‌های نزدیک آسان‌تر می‌کند. غول‌ها دوره‌ی کوتاهی از طول عمر چندده میلیون تا چندمیلیارد ساله، ستاره‌هایی با حداکثر ۳۰ جرم خورشید را تشکیل می‌دهند، به گونه‌ای که جمعیت این ستاره‌ها در کهکشان را می‌توان به عنوان نشانه‌ای از تاریخچه ستاره‌زایی در کهکشان به حساب آورد [۲]. جو غول‌ها به دلیل انبساط و کاهش شتاب جاذبه بسیار ناپایدار است، ناپایداری خود را به شکل نوسانات ستاره‌ای نشان می‌دهد.

واژه‌های کلیدی: کهکشان M33، نورسنجی، مدل نقطه‌پخش

دریافت ۹۱/۲/۷ پذیرش ۹۱/۸/۱

\*نویسنده مسئول fatemeh.nikzat@gmail.com



شکل ۱. وضعیت تصاویر UFTI نسبت به کهکشان M33، در گوشه راست پایین تصویر راهنمای موقعیت تصاویر در جدول ۱، نشان داده شده است.

در این نوسانات شعاع، دما و درخشندگی ستاره به شکل تناوبی تغییر می‌کند. دامنه نوسانات در شاخه مجانبی غول‌ها از همه بیش‌تر است و ممکن است در اثر انبساط بسیار زیاد ستاره، گاز و غبار موجود در جو از میدان گرانش ستاره فرار کند و به شکل بادهای شدید ستاره‌ای از ستاره دور شود [۳] و [۴]. بر این مبنا ستاره‌های شاخه مجانبی غول‌های مهم‌ترین عامل تولید و انتشار عناصر سنگین در کهکشان‌ها هستند.

این مقاله بخشی از کاری بزرگ‌تر است که هدف آن بررسی ستاره‌های غول و شاخه مجانبی غول‌ها در کهکشان M33 است. در این پژوهش از ابزارهای مختلف متصل به تلسکوپ<sup>۱</sup> UKIRT برای تصویربرداری در اندازه‌ها و زمان‌های مختلف بهره برده شده است. نتایج اولیه در [۵] و [۶] منتشر شده‌اند. در این مقاله‌ها تصاویری که در مدت ۲ سال (۲۰۰۳ تا ۲۰۰۵) به کمک ابزار<sup>۲</sup> UIST در فیلترهای J، H و K گرفته شده بودند، تحلیل شدند. در این مقاله بخش کوچک‌تری از داده‌ها که به کمک ابزار<sup>۳</sup> UFTI به دست آمده و فقط محدود به فیلتر K می‌شود، تحلیل می‌شود.

## رصد

تلسکوپ UKIRT، تلسکوپ بازتابی با قطر آینه اصلی ۳/۸ متر است. این تلسکوپ، بزرگترین تلسکوپ است که در محدوده طول موج‌های فرورسرخ فعالیت می‌کند. تلسکوپ UKIRT در ارتفاعات موناکی هاوایی قرار گرفته است. دوربین UFTI، یکی از دوربین‌های نجومی متصل به تلسکوپ UKIRT است که در محدوده طول موج‌های ۱-۲/۵ میکرون تصویربرداری می‌کند. تصاویر دوربین UFTI، ۱۰۲۴×۱۰۲۴ پیکسل و مقیاس هر پیکسل ۰/۰۹" است. به این ترتیب هر تصویر UFTI، ۱/۵×۱/۵ دقیقه قوسی از آسمان را پوشش می‌دهد.

۱. United Kingdom InfraRed Telescope

۲. UKIRT Imager Spectrometer

۳. UKIRT Fast-Track Imager

برای تصویربرداری از نواحی مرکزی کهکشان M33، از یک موزاییک  $3 \times 3$  استفاده کردیم. شکل ۱ وضعیت این موزاییک را نسبت به کل کهکشان M33 نشان می‌دهد. خانه‌های موزاییک طوری چیده شده بودند که بخشی از لبه‌های هر تصویر همپوشانی داشت. از این همپوشانی برای تطبیق دقیق تصاویر و کالیبراسیون همگون همه ستاره‌ها استفاده شد. در نهایت با احتساب همپوشانی‌ها، موزاییک  $3 \times 3$  در حدود ۱۶ دقیقه قوسی مربع از مرکز کهکشان را پوشش داد. این موزاییک معادل با مربعی به اضلاع یک کیلو پارسک در محل کهکشان M33 است.



شکل ۲. تصویر مرجع کهکشان M33

رصد در سه شب متوالی در ۱۱، ۱۲ و ۱۳ آگوست ۲۰۰۵ و تنها در فیلتر K (فیلتر K98 از مجموعه فیلترهای تلسکوپ UKIRT) انجام شد. در هر شب از تمامی خانه‌های موزاییک تصویربرداری شد. به این ترتیب که ابتدا از خانه مرکزی موزاییک (خانه ۱) سپس به ترتیب بقیه خانه‌ها و در انتها دوباره از خانه یک تصویر گرفته می‌شد. در انتها از هر خانه جانبی سه تصویر و از خانه مرکزی ۶ تصویر به دست آمد.

در جدول ۱ مشخصات تصاویر از قبیل تاریخ، هواتوده، زمان نوردهی و موقعیت آن‌ها در موزاییک تصاویر فهرست شده است. در مرحله اول با انطباق لبه‌های مشترک تصاویر، یک تصویر مرجع از تمامی تصاویر به دست آمد.

در شکل ۲ تصویر مرجع حاصل از ترکیب تمامی ۳۰ تصویر نشان داده شده است. در این تصویر هسته مرکزی کهکشان واضح است. پس از بررسی اولیه همه ۳۰ تصویر، مشاهده شد که به دلیل برخی اشکالات الکترونیکی در دوربین UFTI لبه‌های تصاویر واضح نیستند. برای اصلاح این تصاویر، به طور متوسط به اندازه ۵ ثانیه قوسی، از چهار طرف کادر تصاویر بریده شد. با توجه به این که از ابتدا تصاویر با هم با اندازه ۲۰ ثانیه قوسی همپوشانی داشتند، این اصلاح همپوشانی تصاویر را از بین نبرده است. از این همپوشانی در مراحل بعدی برای کالیبراسیون و تطبیق اخترسنجی استفاده می‌شود.

جدول ۱. مشخصات تصاویر، ستون آخر نشان‌دهنده موقعیت تصویر در موزاییک  $3 \times 3$  است، که بر مبنای راهنمای شکل ۱ شماره‌گذاری شده است

| شماره | تاریخ      | هواتوده     | موقعیت | شماره | تاریخ      | هواتوده     | موقعیت |
|-------|------------|-------------|--------|-------|------------|-------------|--------|
| ۱     | ۱۱/۰۸/۲۰۰۵ | ۱/۱۳۹-۱/۱۱۳ | ۶      | ۱۶    | ۱۱/۰۸/۲۰۰۵ | ۱/۰۴۵-۱/۰۳۵ | ۱      |
| ۲     | ۱۲/۰۸/۲۰۰۵ | ۱/۲۲۵-۱/۱۸۶ | ۶      | ۱۷    | ۱۲/۰۸/۲۰۰۵ | ۱/۰۸۷-۱/۰۶۸ | ۱      |
| ۳     | ۱۳/۰۸/۲۰۰۵ | ۱/۰۱۸-۱/۰۲۰ | ۶      | ۱۸    | ۱۳/۰۸/۲۰۰۵ | ۱/۰۴۷-۱/۰۶۱ | ۱      |
| ۴     | ۱۱/۰۸/۲۰۰۵ | ۱/۱۷۵-۱/۱۴۳ | ۵      | ۱۹    | ۱۱/۰۸/۲۰۰۵ | ۱/۲۶۴-۱/۲۲۱ | ۳      |
| ۵     | ۱۲/۰۸/۲۰۰۵ | ۱/۲۷۴-۱/۲۳۰ | ۵      | ۲۰    | ۱۲/۰۸/۲۰۰۵ | ۱/۴۰۱-۱/۳۴۰ | ۳      |
| ۶     | ۱۳/۰۸/۲۰۰۵ | ۱/۰۲۰-۱/۰۱۸ | ۵      | ۲۱    | ۱۳/۰۸/۲۰۰۵ | ۱/۰۳۲-۱/۰۲۵ | ۳      |
| ۷     | ۱۱/۰۸/۲۰۰۵ | ۱/۰۶۳-۱/۰۴۸ | ۹      | ۲۲    | ۱۱/۰۸/۲۰۰۵ | ۱/۰۸۴-۱/۰۶۶ | ۸      |
| ۸     | ۱۲/۰۸/۲۰۰۵ | ۱/۱۱۴-۱/۰۹۱ | ۹      | ۲۳    | ۱۲/۰۸/۲۰۰۵ | ۱/۱۴۵-۱/۱۱۷ | ۸      |
| ۹     | ۱۳/۰۸/۲۰۰۵ | ۱/۰۳۵-۱/۰۴۵ | ۹      | ۲۴    | ۱۳/۰۸/۲۰۰۵ | ۱/۰۲۶-۱/۰۳۳ | ۸      |
| ۱۰    | ۱۱/۰۸/۲۰۰۵ | ۱/۳۲۲-۱/۲۷۱ | ۲      | ۲۵    | ۱۱/۰۸/۲۰۰۵ | ۱/۲۱۶-۱/۱۷۹ | ۴      |
| ۱۱    | ۱۲/۰۸/۲۰۰۵ | ۱/۴۸۵-۱/۴۱۲ | ۲      | ۲۶    | ۱۲/۰۸/۲۰۰۵ | ۱/۳۳۳-۱/۲۸۰ | ۴      |
| ۱۲    | ۱۳/۰۸/۲۰۰۵ | ۱/۰۴۴-۱/۰۳۴ | ۲      | ۲۷    | ۱۳/۰۸/۲۰۰۵ | ۱/۰۲۴-۱/۰۲۰ | ۴      |
| ۱۳    | ۱۱/۰۸/۲۰۰۵ | ۱/۳۸۸-۱/۳۲۸ | ۱      | ۲۸    | ۱۱/۰۸/۲۰۰۵ | ۱/۱۰۸-۱/۰۸۶ | ۷      |
| ۱۴    | ۱۲/۰۸/۲۰۰۵ | ۱/۵۸۱-۱/۴۹۵ | ۱      | ۲۹    | ۱۲/۰۸/۲۰۰۵ | ۱/۱۸۱-۱/۱۴۸ | ۷      |
| ۱۵    | ۱۳/۰۸/۲۰۰۵ | ۱/۰۶۰-۱/۰۴۶ | ۱      | ۳۰    | ۱۳/۰۸/۲۰۰۵ | ۱/۰۲۰-۱/۰۲۵ | ۷      |

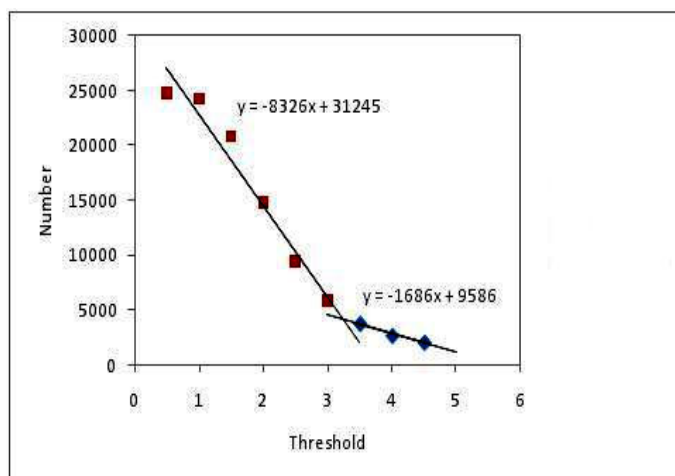
## نورسنجی

بسته‌ی نرم‌افزاری DAOPHOT، [۷]، [۸]، [۹]، [۱۰] که به زبان برنامه‌نویسی فورترن نوشته شده است، به‌طور خودکار نورسنجی تصاویر عمیق نجومی را انجام می‌دهد.

این گد با یافتن بیشینه‌های محلی نور در تصویر که شدت نور قلّه آن‌ها ضریب قابل تنظیمی به‌نام ضریب آستانه<sup>۱</sup>، از انحراف معیار در نور زمینه آسمان است، مکان و قدر تقریبی ستاره‌ها را محاسبه می‌کند. از این مقادیر اولیه در مراحل بعدی برای برازش تابع نقطه‌پخش و محاسبه قدر و موقعیت دقیق ستاره‌ها استفاده می‌شود. خروجی نهایی گد DAOPHOT فهرستی از موقعیت و قدر ستاره‌ها است.

برای یافتن بهترین مقدار برای ضریب آستانه تعداد قلّه‌های مشخص شده با روتین FIND در گد DAOPHOT بر حسب مقادیر مختلف ضریب آستانه در شکل ۳ رسم شده است. برای مقادیر کوچک ضریب آستانه بیشتر قلّه‌های یافته شده با روتین FIND قلّه‌های نویز نور زمینه آسمان هستند. با افزایش ضریب آستانه قلّه‌های نویز کمتر می‌شوند. چنان‌که شکل ۳ نشان می‌دهد تغییر شدید در شیب تعداد قلّه‌ها، نشانه کاهش چشمگیری در تعداد قلّه‌های نویز است به‌عبارت دیگر تغییر شیب در نمودار باید به‌دلیل تغییر رفتار آماری قلّه‌ها باشد. چنان‌که به‌نظر می‌رسد برای ضریب آستانه بزرگتر از  $3/5$  اکثریت قلّه‌های یافته شده باید ستاره باشند. در تحلیل تصاویر UFTI قلّه‌های نوری را که ارتفاع آن‌ها بیشتر از  $3/5$  برابر انحراف معیار نور زمینه آسمان است را ستاره فرض کردیم.

۱. Threshold



شکل ۳. تعیین مقدار حدی مناسب

برای اطمینان از این که مقدار ضریب آستانه مناسب است، پس از استخراج فهرست اولیه ستاره‌ها مکان محاسبه شده را با مکان ستاره‌ها روی تصویر مقایسه کردیم. مشاهده شد که بیش از ۹۰ درصد قله‌های یافته شده ستاره هستند. با افزایش ضریب آستانه بیش از ۳/۵ تعداد ستاره‌های جایابی شده کاهش می‌یافت و به‌وضوح ستاره‌هایی روی تصویر دیده می‌شد که جایابی نشده بودند. نمودار شکل ۳ برای خانه وسط (خانه ۱، شکل ۱) و خانه‌های کناری (خانه‌های ۲، ۳، ۴، ۵) از موزاییک رسم شد و مشاهده شد که مقدار بهینه ضریب آستانه به مکان تصویر در موزاییک بستگی ندارد.

روتین FIND با مشخص شدن مقدار بهینه ضریب آستانه برای تمامی ۳۰ تصویر اجرا شد و ۳۰ فهرست اولیه از قدر و موقعیت تقریبی ستاره‌ها به‌دست آمد. در تمامی موارد برای اطمینان از صحت کار موقعیت ستاره‌ها با تصویر آن‌ها مقایسه شد. گد DAOPHOT برای تعیین دقیق قدر ستاره‌ها از روش نورسنجی نقطه‌پخشی بهره می‌برد. در این روش ابتدا با برازش تابع گاوسی بر تصویر ستاره‌های پرنور و مجزا از بقیه ستاره‌ها، فرم کلی تابع نقطه‌پخش به‌دست می‌آید. سپس برای محاسبه نور هر کدام از ستاره‌ها، تابع نقطه‌پخش بر مبنای نور ستاره باز مقیاس می‌شود. در نهایت روشنایی ستاره که متناسب با انتگرال تابع نقطه‌پخش باز مقیاس شده است، محاسبه می‌شود. این روش مخصوصاً برای مناطقی از تصویر که ستاره‌ها به هم نزدیک هستند و تصویر آن‌ها هم‌پوشانی دارد، مفید است. در این مناطق به کمک تابع نقطه‌پخش می‌توان نور ستاره‌ها را از هم تفکیک کرد.

برای ساخت تابع نقطه‌پخش در تصاویر UFTI، ابتدا در هر تصویر بین ۷ تا ۲۰ ستاره انتخاب شدند. تلاش شد تا پر نورترین ستاره‌ها که به‌اندازه کافی از بقیه جدا هستند انتخاب شوند تا برازش تابع نقطه پخش با کمترین خطا انجام شود. علاوه بر این ستاره‌ها در نقاط مختلف تصویر انتخاب شدند به‌طوری‌که بتوان تغییرات تابع نقطه پخش را در نقاط مختلف تصویر بررسی کرد. پس از برازش تابع گاوسی به همه ستاره‌ها مشاهده شد که در همه

تصاویر شکل تابع نقطه‌پخش به مکان ستاره روی تصویر بستگی ندارد، به طوری که برای هر تصویر می‌توان یک تابع نقطه‌پخش میانگین در نظر گرفت. به این ترتیب ۳۰ تابع نقطه‌پخش میانگین برای ۳۰ تصویر محاسبه شد. در مرحله بعدی با استفاده از فهرست مختصات ستاره‌ها، مدل نقطه‌پخش به دست آمده برای هر تصویر روی همه ستاره‌های همان تصویر برآش شد و قدر ابزاری ستاره‌ها محاسبه شد. برای اطمینان از دقت قدرهای ابزاری به دست آمده، به کمک فهرست قدر و موقعیت ستاره‌ها و تابع نقطه‌پخش، ۳۰ تصویر شبیه‌سازی شده ساخته شد. با کم کردن هر تصویر شبیه‌سازی شده از تصویر اصلی مشاهده شد که اختلاف چشمگیری بیش از انحراف معیار نور زمینه آسمان در دو تصویر دیده نمی‌شود. بنا بر این ۳۰ فهرست مجزا از ۳۰ تصویر به دست آمد. برای تهیه فهرست کلی ستاره‌ها، ستاره‌های لبه هر تصویر به کار گرفته شد. به دلیل همپوشانی لبه‌های تصاویر همسایه، ستاره‌های لبه باید در هر دو فهرست مشترک باشند. پس از یافتن ستاره‌های مشترک رابطه‌ای بین موقعیت ستاره در دو فهرست به دست آمد و به کمک این رابطه هر دو موقعیت به یک دستگاه مختصات مشترک بین دو فهرست منتقل شدند. سپس همه ۳۰ فهرست به فهرستی کلی تبدیل شد.

### تصحیح روزنه نورسنجی

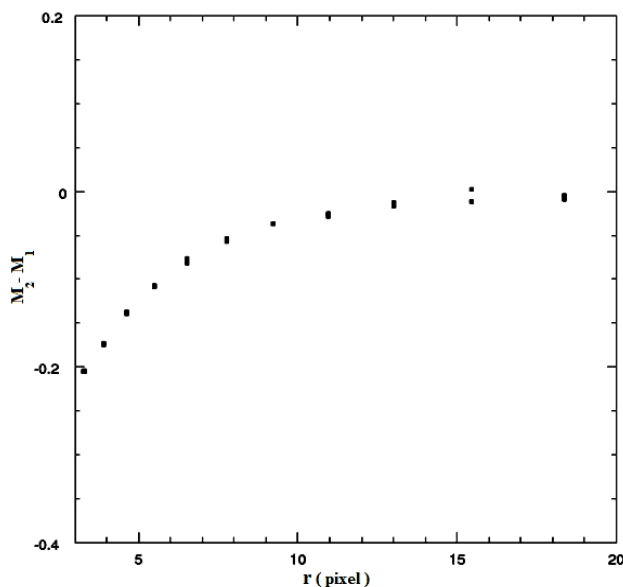
در جاهایی که تصویر ستاره‌ها همپوشانی دارند، برای پرهیز از این که نور ستاره کناری در اندازه‌گیری نور و یا برآزش تابع نقطه‌پخش دخالت کند. باید روزنه نورسنجی و یا محدوده برآزش تابع نقطه‌پخش را کوچک در نظر گرفت. در این نواحی ممکن است برآزش تابع نقطه‌پخش به درستی انجام نشود. منظور از تصحیح روزنه، حذف خطاهای منظمی است که به دلیل کوچک شدن ناگزیر روزنه نورسنجی به وجود می‌آید.

برای تصحیح روزنه بین ۵ تا ۸ ستاره در نواحی خلوت هر تصویر انتخاب شدند. قدر روزنه‌ای این ستاره‌ها در شعاع‌های متفاوت، بدون دخالت ستاره‌های اطراف به دست آمد. منظور از روزنه در اینجا دایره‌ای به مرکز ستاره است. با بررسی منحنی رشد ستاره‌ها در شکل ۴، می‌بینیم که اختلاف قدر ستاره از یک شعاعی به بعد، بسیار کم است. واضح است که با افزایش شعاع روزنه، قدر ستاره به سمت یک مقدار ثابت میل می‌کند. بدین معنی است که همه شار ستاره در شعاع‌های قبلی، برای محاسبه قدر در نظر گرفته شده است. اختلاف قدر تابع نقطه‌پخش این ستاره‌ها با بهترین قدر در روزنه نورسنجی برای تصحیح و کالیبراسیون قدر ستاره‌ها استفاده می‌شود.

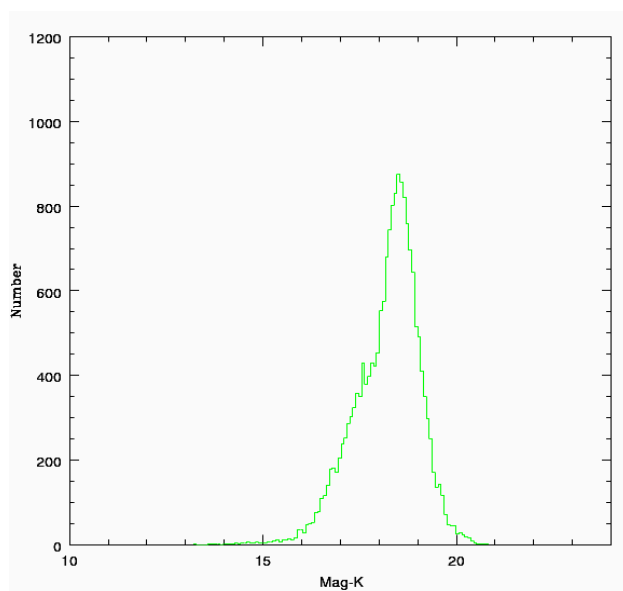
### کالیبراسیون قدر

برای انطباق قدرهای به دست آمده با سیستم‌های نورسنجی استاندارد، از فهرست ستاره‌های برداشت UIST [۵] استفاده شد. به این ترتیب که با مقایسه تصاویر UFTI با تصاویر UIST ستاره‌های مشترک در دو تصویر مشخص شدند. سپس به کمک این ستاره‌ها و با برآزش خطی، رابطه‌ای بین قدرها در دو فهرست به دست آمد. از

این رابطه برای تبدیل قدر بقیه ستاره‌های فهرست UFTI به قدر استاندارد UIST استفاده شد. در مراحل کالیبراسیون تصحیحات مربوط به خاموشی جوی بر مبنای میزان هوا توده در هنگام تصویربرداری انجام شد. شکل (۵) توزیع فراوانی قدر نهایی را در فیلتر K نشان می‌دهد.



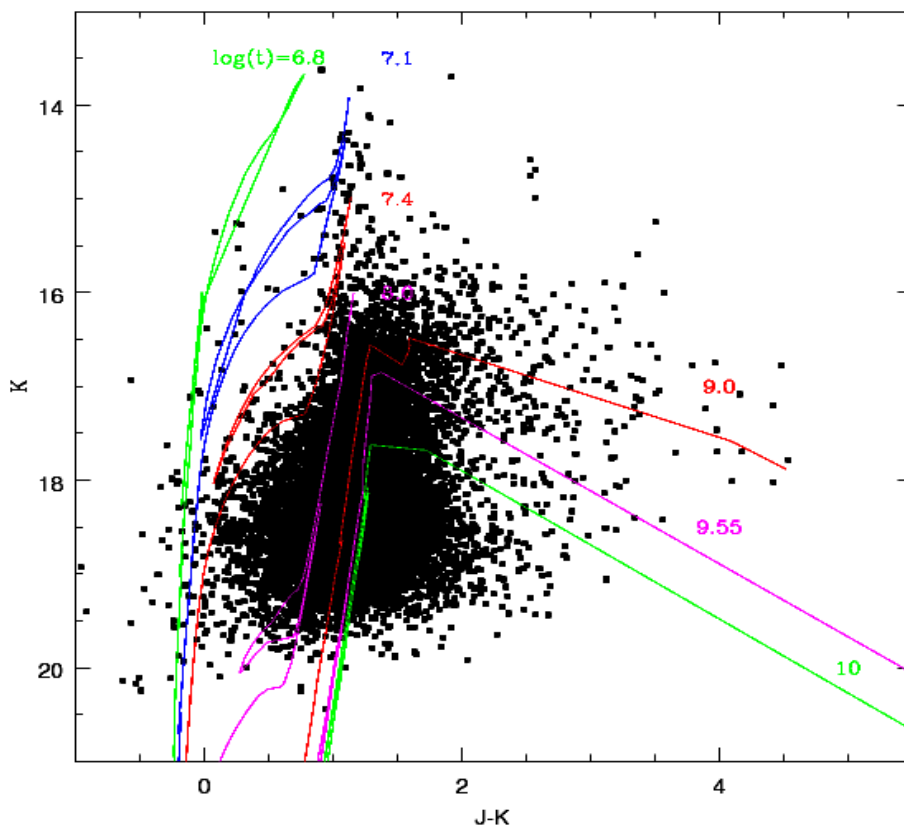
شکل ۴. نمودار اختلاف قدر بر حسب شعاع روزنه



شکل ۵. توزیع فراوانی قدر ستاره‌ها در فیلتر K

برای رسم نمودار قدر-رنگ ابتدا با مقایسه فهرست UFTI با فهرست UIST [۵] ستاره‌های مشترک مشخص شدند. مشاهده شد که بیش از ۷۰ درصد ستاره‌ها در هر دو فهرست یکسان هستند. بدین ترتیب به کمک قدر در فیلتر J از فهرست UIST شاخص رنگ J-K برای ستاره‌های مشترک معلوم شد. شکل ۶ نمودار قدر-رنگ را برای ستاره‌های مشترک دو فهرست نشان می‌دهد. در نمودار قدر-رنگ، منحنی‌های هم زمان تحول

ستاره‌های که مارچو [۲] محاسبه کرده است، نیز دیده می‌شود. این منحنی‌ها نشان‌دهنده نمودار قدر-رنگ خوشه‌ای فرضی است. که در آن ترکیب شیمیایی و سن همه ستاره‌ها یکسان است و جرم ستاره‌ها از تابع جرم اولیه سال پیتر [۱۱] پیروی می‌کند.



شکل ۶. نمودار قدر-رنگ برای ستاره‌های مرکزی کهکشان M33. منحنی‌ها نشان‌دهنده نمودار قدر رنگ محاسبه شده هستند این نمودارها با فرض ترکیب شیمیایی معادل خورشید و تابع جرم اولیه سال پیتر محاسبه شده‌اند لگاریتم سن خوشه روی هر کدام از نمودارها ثبت شده است.

در همه نمودارها ترکیب شیمیایی ستاره‌ها، معادل ترکیب شیمیایی خورشید در نظر گرفته شده است. در شکل ۶ نمودارهای هم‌زمان برای خوشه‌هایی با سن‌های مختلف رسم شده‌اند. با مقایسه نمودارهای هم‌زمان با توزیع ستاره‌های مرکزی کهکشان M33 در نمودار قدر-رنگ می‌توان سن تقریبی گروه‌های ستاره‌ای را در مرکز M33 تخمین زد. چنان‌که منحنی‌های هم‌زمان در نمودار قدر-رنگ نشان می‌دهند، طیف ستاره‌های هسته کهکشان M33 از ابر غول‌های قرمز درخشان با سنی حدود ۱۰ میلیون سال تا ستاره‌های کم‌جرم تحول یافته با سنی حدود ۱۰ میلیارد سال گسترده شده است.



## نتیجه‌گیری

در این تحقیق فهرستی از ۱۸۵۰۹ ستاره از ناحیه‌ای به ابعاد هزار پارسک مربع از مرکز کهکشان M33 به‌دست آمده است. این فهرست به‌همراه فهرست جوادی و همکاران [۵] و [۶] از کامل‌ترین فهرست‌های ستاره‌ای از مرکز یک کهکشان مارپیچی است.

اکثر ستاره‌ها در ناحیه  $۰ < (J-K) < ۲$  و  $۱۷/۵ < K < ۱۷/۵$  جمع شده‌اند. اینها ستاره‌های غول قرمز با جرمی در حدود ۱ تا ۱۰ جرم خورشید هستند که مرحله رسته اصلی را پشت سر گذاشته‌اند.

در ناحیه  $۰ < (J-K) < ۲$  و  $۱۷/۵ < K < ۱۶$  گروه کوچکتری از ستاره‌ها دیده می‌شوند، که احتمالاً ستاره‌های شاخه مجانبی غول‌ها هستند، ستاره‌هایی تحول یافته با هسته کربنی که در آن‌ها هلیوم و هیدروژن در پوسته‌های هم‌مرکز در اطراف هسته می‌سوزد. جرم این ستاره‌ها باید در حدود ۲ تا ۸ جرم خورشید باشد.

در بالای این ستاره‌ها در ناحیه  $۰ < (J-K) < ۲$  و  $۱۶ < K < ۱۴$  گروه کوچکتری دیده می‌شوند که یا ستاره‌های ابر غول قرمز با جرمی بیش از ۱۰ جرم خورشید هستند و یا احتمالاً ستاره‌های کهکشان راه شیری که در امتداد خط دید ما قرار گرفته‌اند.

در ناحیه قرمز نمودار قدر-رنگ  $(J-K) > ۲$  گروه پراکنده‌ای از ستاره‌ها دیده می‌شوند. اینها ستاره‌های کم جرم و کاملاً تحول یافته هستند. در این ستاره‌ها درخش‌های پی‌درپی هلیوم در پوسته هلیوم‌سوز، پوسته هیدروژن‌سوز را کاملاً منبسط کرده و احتمالاً به شکل ابری از گاز و غبار در اطراف ستاره جمع شده است.

غبار موجود در این ابر که ناشی از چرخه‌های عمیق همرفتی است، عناصر سنگین را از لایه هلیوم سوز به سطح آورده‌اند. این غبار نور مرئی ستاره را جذب می‌کند و در ناحیه فرورسرخ تابش می‌کند. به‌همین دلیل این ستاره‌ها قرمزتر از دیگران دیده می‌شوند. مدل‌های اختر فیزیکی نشان می‌دهند که این ستاره‌ها در حدود ۷۰ درصد جرم خود را از طریق بادهای ستاره‌ای در فضای بین ستاره‌ای پخش می‌کنند و مسئول اصلی تغییر ترکیب شیمیایی در کهکشان هستند.

## قدردانی

از راهنمایی‌های ارزشمند دکتر جاکو ون‌لون، دکتر عاطفه جوادی و دکتر حبیب خسروشاهی بسیار سپاس‌گزارم. همچنین از پیتر استتسون به خاطر پیشنهادات سازنده ایشان تشکر می‌کنم.

## منابع

1. U. Vivian, M. A. Urbaneja, R. P. Kudritzki, B. A. Jacobs, F. Bresolin and N. Przybill, "A New Distance to M33 Using Blue Supergiants and the FGLR Method", ApJ, 704 (2009) 1120-1134

2. P. Marigo, L. Girardi, A. Bressan, M. A. T. Groenewegen, L. Silva and G. L. Granato, "Evolution of asymptotic giant branch stars. II. Optical to far-infrared isochrones with improved TP-AGB models", *A&A*, 482 (2008) 883-905
3. J. Th. van Loon, M. A. T. Groenewegen, A. de Koter, N. R. Trams, L. B. F. M. Water, A. A. Zijlstra, P. A. Whitelock and C. Loup, "Mass-loss rates and luminosity functions of dust-enshrouded AGB stars and red supergiants in the LMC", *A&A*, 351 (1999) 559-572
4. J. Th. van Loon, M.-R. L. Cioni, A. A. Zijlstra and C. Loup, "An empirical formula for the mass-loss rates of dust-enshrouded red supergiants and oxygen-rich Asymptotic Giant Branch stars", *A&A*, 438 (2005) 273-289
5. A. Javadi, J. Th. van Loon and M. T. Mirtorabi, "The UK Infrared Telescope M33 monitoring project-I. Variable red giant stars in the central square kiloparsec", *MNRAS*, 411 (2011) 263–276
6. A. Javadi, J. Th. van Loon and M. T. Mirtorabi, "The UK Infrared Telescope M33 monitoring project - II. The star formation history in the central square kiloparsec, *MNRAS*", 414 (2011) 3394–3409
7. P. B. Stetson, "DAOPHOT: A computer program for crowded-field stellar photometry", *PASP*, 99 (1987) 191-222
8. P. B. Stetson, "On the growth-curve method for calibrating stellar photometry with CCDs", *PASP*, 102 (1990) 932-948
9. P. B. Stetson, "Further Progress in CCD Photometry", *Spct.conf*, 136 (1993) 291
10. P. B. Stetson, "The center of the core-cusp globular cluster M15: CFHT and HST Observations", *ALLFRAME reductions, PASP*, 106 (1994) 250-280
11. E. E. Salpeter, "The Luminosity Function and Stellar Evolution", *ApJ*, 121(1955) 161.