

## ما هو سبب هوس الناس بالسيلفي! الأسباب الثلاثة المحفزة لملتقطي السيلفي

ترجمة: هشام الرحبي

إريك ماك، cnet.com

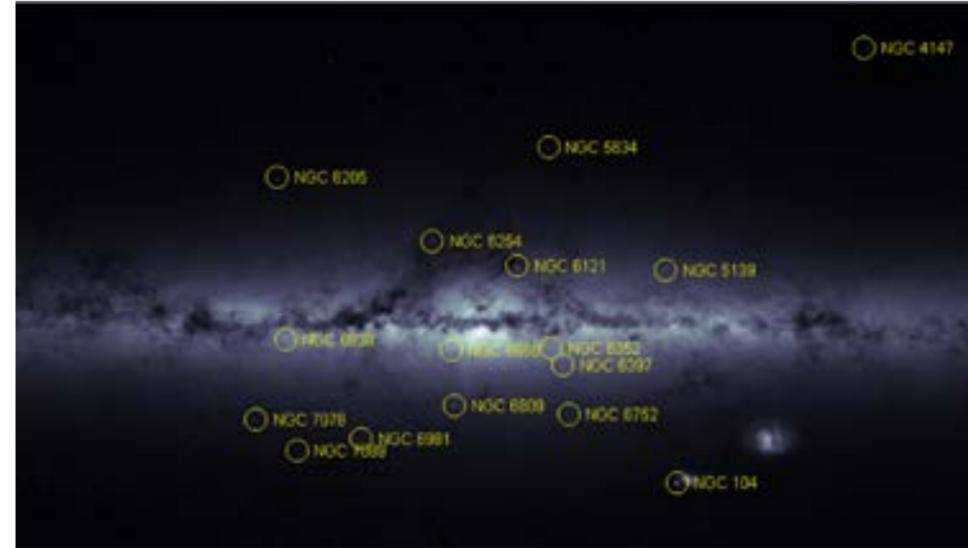
لبعض الناس قد يظهر السيلفي كواباء للترجسية وحب النفس، ولكن الدراسات الجديدة كشفت أنها أكثر من ذلك بكثير، حيث صنف طلاب جامعة بريغهاميونغ الحافز لملتقطي السيلفي عن طريق التقاطهم السيلفي لأنفسهم، ثم أجروا سلسلة من المقابلات لمعرفة سر الهاجس لدى الناس لتوجيه العدسة لأنفسهم، الدراسة كشفت الأسباب الثلاثة لملتقطي السيلفي والتي هي: التواصل، والتوثيق الذاتي، والدعاية الذاتية. فالتواصل يتم عن طريق التقاط السيلفي لإخبار الأهل والأصدقاء عن المكان الحالي الذي فتم التقاط الصورة فيه، وتجري العادة بأن تكون الصورة ضمن محادثة أو في موقع من مواقع التواصل الاجتماعي. أما التوثيق الذاتي يتمثل في استخدام السيلفي لتوثيق رحلة وتجمع أشبه بالألبوم الرقمي، حيث لا يقصد ملتقط الصورة بدء محادثة مع أحدهم، ولكن يريد منها حفظ ذكرى أو ما شابه ذلك. والدعاية الذاتية، حيث يتمثل هذا النوع بالنمّة التي اشتهرت بالتقاط السيلفي، حيث يتضمن النرجسيين المهوسين بأنفسهم الذين يلتقطون الصور للاستعراض، و أشار الباحثون إلى أن عائلة الكارداشيان تقع في هذه الفئة.

قال هاربر أندرسون «هؤلاء الناس يحبون توثيق ومشاركة حياتهم بأكملها وبذلك يأملون بأن يقدموا أنفسهم وقصصهم بصورة إيجابية». وفق مقابلات (Visual Communication Quarterly) نشرت هذه الدراسة في مجلة الاتصالات البصرية الفصلية، حيث أجرت مع المشتركين في الدراسة الاستقصائية الذين طلب منهم النظر في عدد من البيانات المختلفة التي بذلت في وسائل الإعلام وأغبرها

حول ما يحفز أخذ السيلفي. وشرح لي ستيف هوليداي عبر بريد إلكتروني قائلًا «بعد أن تم جمع كافة البيانات كتبنا لجميع المشتركين البالغ عددهم ٤٦، ملاحظة في بطاقات، وطلبنا منهم ترتيبها بشكل هرمي حيث يكون الترتيب من الأكثر مشابهة لهم إلى الأقل مشابهة» وأضاف «كان من المثير مراقبة العملية، لأنها تظهر كيف يتفاوض المختبرون مع أنفسهم في اختيار الدافع الشخصي، وتعدّ هذه الدراسة دراسة استكشافية أولية ولا يمكن تعميمها للجميع، لقد وجدنا الدراسات القديمة تصف ملتقطي السيلفي بالنرجسية، وبالتعمق في هذه الدراسة، أدركنا بأن التقاط السيلفي له أكثر من جانب واحد، وملتقطي السيلفي لديهم دوافع متنوعة غير النرجسية. ووضح مات لويس

بأن فهم الدوافع وراء التقاط السيلفي مهم بقوله «بعد سنوات من الآن سيتألف التوثيق البصري بشكل كبير بصور السيلفي». وقد يكون ذلك صحيحًا، ولكن لتذكّر دائمًا بأن السيلفي يلتقط بسياق العالم الجديد، وبأن التركيز على التقاط صورة أخرى من كويك ليست دائمًا حركة جيدة، انتشار السيلفي في المواعيد، أو من منحدر خطر، أو جنازة، أو حتى مع دبة برية، إنها فقط أمثلة بسيطة!

## جايا ترسم خريطة كثافة نجمية لمجرة درب التبانة



سُحِبَ الغاز والغبار التي تنتشر بين النجوم وتمتص الضوء النجمي على امتداد خط النظر. والمستوى المجري هو من الناحية العملية إسقاط للقرص المجري على السماء، وهذا الأخير هو بنية مسطحة يبلغ قطرها حوالي ١٠٠ ألف سنة ضوئية، أما ارتفاعها العمودي فيبلغ ١٠٠٠ سنة ضوئية فقط.

ولا تشاهد إلا القليل من الأجرام خارج هذا المستوى، ولعل أبرزها سحبنا ماجلان الكبرى والصغرى، وهما مجرتان قزمتان تدوران حول مجرة درب التبانة، وتظهران واضحتين في الجزء السفلي الأيمن من الصورة.

وتتناثر بعض العناقيد النجمية الكروية (وهي تجمعات تضم ملايين النجوم التي تبقى معاً تحت تأثير جاذبيتها المتبادلة) حول المستوى المجري. وتتموضع هذه العناقيد الكروية، وهي أقدم التجمعات النجمية في المجرة، بشكل رئيسي في هالة كروية الشكل وتمتد لمسافة ١٠٠ ألف سنة ضوئية عن مركز درب التبانة.

يُشَاهَد العنقود الكروي NGC ١٠٤ بسهولة

وضع الباحثون تصميمًا جديدًا لمجرة درب التبانة كما تبدو من الجانب بناءً على البيانات التي جمعها القمر الصناعي جايا (Gaia) التابع لناسا، حيث يُظهر هذا التصميم (الظاهر في الصورة المرفقة) القرص المجري، بالإضافة إلى سحابتي ماجلان، والعناقيد النجمية الكثيرة المرافقة للمجرة.

أثناء قيام القمر الصناعي جايا بمسح السماء بهدف قياس مواضع وسرعات حوالي مليار نجم بدقة غير مسبوقة، فهو كذلك يقوم بتحديد سرعة بعض النجوم الأخرى عبر متحسس الكاميرا، وتستخدم هذه المعلومات في الزمن الحقيقي من قِبَل نظام التحكم بالاتجاه والمدار لضمان المحافظة على

اتجاه القمر الصناعي بالدقة المطلوبة. تُرسل البيانات العلمية والإحصائيات المتعلقة بسرعة النجوم بشكل روتيني إلى الأرض، وذلك على شكل باقة يومية من البيانات، حيث تحتوي هذه البيانات على العدد الإجمالي من النجوم التي يراها جايا في كل ثانية ضمن نطاق رؤيته، والتي بدورها تُستخدم في ضبط اتجاه القمر الصناعي.

ويُعتبر هذا العدد مؤشراً أساسياً لكثافة النجوم في السماء، حيث يستخدم لإنتاج هذه الصورة الفريدة للكرة السماوية، وتشير المناطق الأسطع (في الصورة) إلى التراكيز الأعلى من النجوم، في حين أن المناطق القاتمة تتوافق مع مناطق السماء ذات الكثافة النجمية الأقل.

ويبدو مستوى مجرة درب التبانة واضحاً، حيث إنه الجزء الأكثر سطوعاً في الصورة بسبب أن معظم نجوم المجرة تسكن فيه، كما يشاهد ممتداً بشكل أفقي، ويشدّد سطوعه في المنتصف بشكل خاص، أما المناطق القاتمة التي تتخلل هذا الشريط العريض من النجوم الذي يُعرف باسم المستوى المجري (Galactic Plane)، فتتجم عن

المصادر: phys.org