

Ramon Compte i Porta (Barcelona, 1909 - 1991)

Ramon Compte va néixer a Barcelona l'any 1909, però va residir a Mallorca des dels onze anys. De formació autodidacta, gràcies a la seva gran afeció va arribar a ser un gran especialista en Astronomia.

Durant els anys 1930 i 1931, col·laborant amb Jordi Anckermann Ribas establí a Mallorca una xarxa pluviomètrica, que es va conèixer com el Servei Meteorològic de la Diputació de Balears. Anckermann, bon aficionat a l'astronomia, marcà els inicis de la inclinació de Compte per aquesta ciència.

La formació de Compte es va veure estimulada quan es va posar en contacte amb la Société Astronomique de France, que havia fundat l'any 1887 Nicolas-Camille Flammarion, on va tenir accés a la seva publicació *L'Astronomie*. Josep Comes i Solà va ser un altre astrònom important per a la seva formació, tant pels llibres que publicà com pels articles del diari *La Vanguardia*.

Va mantenir contacte amb una sèrie d'aficionats a l'astronomia, alguns de Mallorca i altres de fora de la nostra illa. En el Seminari Conciliar de Palma va fer observacions amb un objectiu acromàtic de 16 cm de diàmetre en col·laboració amb Emili Sagristà¹, professor de Ciències Físiques i Naturals, i amb qui el va unir una llarga amistat. Durant un temps, també mantingué relacions d'intercanvi científic amb Vicenç Serra Orvay, rector del Seminari d'Eivissa.

En els anys 50 del segle passat l'interès per la Ciència en general, estava en auge i una sèrie d'associacions visqueren la seva naixença. L'any 1950, Compte, fundà l'Agrupació Astronòmica Balear, de la qual fou nomenat president. Alguns altres membres fundadors foren Antoni Palou, Jaume Busquets, Joan Bauzà, Joan Pocoví, Ferran Mora, Benet Alemany i Ignasi Coll, alguns d'aquests noms relacionats amb la Societat d'Història Natural de les Balears (SHNB), els inicis de la qual s'han de cercar per aquell mateix temps, al Nadal de 1947. Oficialment la SHNB va néixer el 6 de novembre de 1954, la primera junta de la qual fou presidida per Joan Bauzà; Compte, aficionat a les Ciències en general, va ser un dels primers socis de la SHNB, el tresorer de la qual era el seu fill Artur Compte Sard.

L'Agrupació Astronòmica Balear s'integrà a la Secció de Ciències Naturals i Geografia de l'Estudi General Lul·lià, el 20 de maig de 1953, i es dedicà a organitzar conferències i activitats diverses, com ara el seguiment del trànsit de Mercuri, el 14 de novembre de 1953, o el seguiment del planeta Mart en l'oposició perihèlica de 1954. Regularment, s'organitzaven sessions públiques d'observació de planetes, de la Lluna, del Sol, d'eclipsis, de radiants meteòrics o de constel·lacions.

En un dels moments de màxima activitat de l'Agrupació, es va realitzar una exposició d'astronomia, en l'organització de la qual destacà el geòleg i paleontòleg Joan Bauzà. Aquesta exposició es va inaugurar el 7 d'octubre de 1954 a l'Estudi General Lul·lià i romangué oberta durant 9 dies, temps durant el qual es varen pronunciar algunes conferències a càrrec d'Antoni Palou, Frederic Armenter i Ramon Compte.

Aquesta agrupació dissortadament es dissolgué al cap de sis anys però Ramon Compte continuà amb la seva labor de divulgació de l'astronomia: creà l'observatori Urània en el que a banda de l'instrumental d'observació astronòmica disposava d'una biblioteca científica d'uns 3000 volums, una modesta col·lecció de minerals, algunes mostres paleontològiques i un petit laboratori amb espectròmetres de taula i microscopis on es podien realitzar anàlisis mineralògiques.

Compte organitzà fins a dues exposicions més d'astronomia, l'any 1960 al club Barcelona de Palma i 1962 a Sa Pobla. També va fer el seguiment del trànsit de Mercuri del 7 de novembre

¹ Es pot trobar més informació en l'article *Emili Sagristà i Llompart en el seu context*, de Gabriel Seguí i Trobat, a la Mon. Hist. Nat. Balears, 13: Conferències de les Jornades de Commemoració i Estudi de l'eclipsi total de Sol a la Mallorca de 1905.

de 1960. Entre els anys 1963 i 1964, creà l'observatori astronòmic del Col·legi Lluís Vives de Palma destinat al servei dels escolars d'aquest col·legi i del que se'n va fer càrrec de la direcció.

L'any 1969, nomenat per la Smithsonian Institution de Cambridge (USA), es va integrar a la xarxa mundial de la NASA com observador de possibles fenòmens lunars, durant les missions de l'Apol·lo XI a l'Apol·lo XVII. La tasca d'aquesta xarxa mundial consistia en l'observació sistemàtica del sòl de la Lluna per si es produïa algun fenomen de manifestació endògena o verdadera erupció (TLP, Transient Lunar Phenomena). Si s'observava algun d'aquests fenòmens, s'havia de comunicar d'immediat a la Smithsonian institution.

Va ser delegat a les Balears de la Sociedad Astronómica de España y América, del 1950 al 1975, membre de la Société Astronomique de France i membre d'honor de la Sociedad Astronómica de México.

Durant tot aquest temps dedicat a la astronomia i a la seva divulgació, va pronunciar més de mig centenar de conferències, una de les quals la va transcriure en el fascicle II del *Bolletí* de l'any 1953 de la SHNB, reproduït a continuació d'aquesta biografia. Va publicar centenars d'articles a la premsa local i en revistes especialitzades tant d'Espanya com de l'estranger. Un d'aquests articles, *Los uranolitos y su identificación*, també el va publicar en el mateix fascicle II, abans esmentat, del *Bolletí* de la SHNB i també es reproduceix a continuació. Col·laborà de manera regular amb la premsa local durant vint anys i setmanalment parlava durant 5 minuts a Ràdio Mallorca en el programa *Cinco minutos con las estrellas*. També va publicar *¿Conoce Ud. Mallorca?* que tracta sobre la geomorfologia i geologia general de l'illa.

Per a saber-ne més

Compte Porta, R. (1991). *L'astronomia a Mallorca*. El Tall Editorial. Palma.

Antelm Ginard

Societat d'Història Natural de les Balears

BOLETIN

de la Sociedad Española de Historia
Natural de Baleares

Año 1953

Fasc. II

La Luna, satélite de la tierra

(CONFERENCIA DEL DIA 7 MAYO DE 1953)

EN realidad, el estudio de la Luna puede interesar también al geólogo, por cuanto, además de su constitución petrográfica, la génesis de su relieve y aún su propio origen, están íntimamente ligados con los de nuestro planeta. También existe cierta relación entre las posibilidades de vida en la Luna y sus consecuencias en el orden más amplio de la Biología generalizada, o Cosmobiología, circunstancias ambas que ha impulsado a algunos naturalistas ocuparse un poco del astro de la noche.

La historia de la nomenclatura lunar, arranca de los tiempos de Galileo, Hevelius y Riccioli. Beer y Madler, entre otros, nos legaron excelente cartografía y hoy, gracias al atlas fotográfico lunar de Loevy y Puisieux, al de Pickering y muy especialmente a la reciente carta selenita de Wilkyns, puede decirse que conocemos mejor la cara visible de la Luna que la geografía de nuestro propio globo.

No cabe en esta breve reseña la descripción de la topografía lunar que hice en el curso de esta conferencia. Pero si mencionaré la posi-

bilidad de que todavía hoy puedan producirse en el satélite notables cambios estructurales en su superficie. No olvidemos que un astro en el que, como en la Luna, se aprecian variaciones térmicas de más de 200.° c. durante el transcurso de algunas horas y que además se halle desprovisto de atmósfera, puede muy bien la brusca contracción de su litosfera superficial agrietar el terreno, alterando considerablemente la disposición de algunas zonas, bien sean sus llanuras o «mares», bien los propios circes o cráteres, de los que se han contado más de 33.000.

Astrónomos de la categoría de Pickering, Flammarión y Lowell, por ejemplo, se han pronunciado documentalmente en pro de tal posibilidad.

La falta de tiempo, hizo que aplazara para alguna otra próxima disertación exponer las principales teorías formuladas para explicar el origen de la Luna y sus accidentes, como también su destino final, tan ligado al nuestro. Unos dibujos en el encerado y la exhibición de bellas fotografías, ilustraron el acto.

Los Uranolitos y su identificación

El estudio de los uranolitos (aerolitos, meteoritos o astrolitos, como también se les llama), entra de lleno en el ámbito de las Ciencias Naturales. A pesar de su procedencia extraterrestre, también puede interesar su estudio al geólogo, cuando menos, desde el punto de vista mineralógico y nada tendría de extraordinario que en algunas de sus excursiones científicas halle a su paso alguno de esos valiosos objetos.

Ante tal posibilidad, expondré algunas normas generales mediante las cuales poder identificar ya «in situ» todo presunto uranolito. O por lo menos, despertar la sospecha que impulse a recoger el pedrusco para su ulterior análisis en el laboratorio.

No es fácil distinguir de pronto, en pleno campo, un fragmento cósmico del resto de piedras o cascotes que haya por allí. Los efectos de la erosión y el enmascaramiento producido por el barro, pueden despistar al prospector. Quien no sea experto, podrá incluso confundir un simple nódulo ferruginoso con un aerolito. Y no estará de más saber que también existen meteoritos en estado «fósil», como el que se encontró en una ocasión en estratos netamente miocénicos.

En general, todo fragmento pétreo, recubierto total o parcialmente de una delgada costra de material fundido, de aspecto vítreo, tiene grandes probabilidades de ser extraterrestre; tanto más si no se encuentra en terrenos eruptivos. Si se trata de un uranolito, se observan en la costra finas líneas a modo de estrías,

en la cara anterior; y acumulación de materia en las laterales y posterior, por efecto de la presión del aire.

Cuando se trata de uranolitos recientes, la costra es más o menos negra si están compuestos de hierro y silicatos. Cuando no son metálicos suelen tenerla gris, a veces ligeramente ocre y, aún, amarillo-crema. Pero si son muy antiguos, la costra está ya muy alterada, siendo entonces generalmente de color pardo, tanto si son pétreos como si no.

Según define Edward P. Henderson: «un aspecto característico de los astrolitos, son las llamadas impresiones digitales, causadas por la fricción eólica; son alargadas». También en algunas escorias de fundición se presentan esas impresiones pero, en tal caso, son redondeadas.

Otras características de los asideritos (no contienen hierro al estado metálico, en contraposición de los sideritos, que lo poseen) es la de que suelen ser algo más densos que las rocas telúricas. Esto se debe a su contenido en piroxeno y olivino, cuya densidad es 3. Si contienen inclusiones metálicas (criptosíderos y oligosíderos—según Dauvée), la densidad sube a 3,8 ó 4,5; y en los que el hierro se presenta bajo la forma de una masa continua (halosideros) aleado al níquel, cromo, estaño, cobre, etc. la densidad puede alcanzar de 7,5 a 8.

Desde luego, los meteoritos féreos, son atraídos por el imán.

Y como reacción característica, tenemos las «figuras de Widmanstaet-

ten», que son unas líneas cruzadas a modo de red o cañamazo, que aparecen en las superficies meteóricas cuando han sido pulimentadas y tratadas luego con un ácido diluido, generalmente el nítrico.

Es frecuente hallar en los meteoritos, condritos. Son cuerpos generalmente pequeños, redondeados, no vítreos; compuestos de agregados cristalinos en hojuelas o en forma acicuada, de uno o de dos silicatos. Las rocas terrestres, no contienen condritos. En cambio, es extraordinariamente rara la presencia de cuarzo (tanto como abunda en la Tierra) en esas rocas cósmicas.

Tales son las principales características mediante las que es posible reconocer un aerolito, cuando en nuestras excursiones lo encontramos al azar, aparentemente confundido con otras piedras vulgares. O cuando alguien, sabedor de nuestra afición, nos proporciona una «piedra extraña». En ambos casos, es dato esencial anotar la fecha y lugar del hallazgo, con expresión stratigráfica del terreno continente.

Según nuestra vigente legislación española, todo meteorito encontrado en España y colonias, es de propiedad nacional.

A este respecto, nuestra isla, es decir, las Baleares, no constituyen una excepción en cuanto a la probabilidad de tales hallazgos.

Quien esto suscribe posee un pequeño pero muy raro ejemplar, enteramente de metal extraterrestre. También el que fué gran pintor y bastante aficionado a la Astronomía y Meteorología, D. Ricardo Anckermanu, encontró en sus correrías por nuestra isla un curioso uranolito. El 17 de julio de 1935, a las 11 h. 35 m. un cazador presenció la caída de un aerolito a 8 km. de Palma, junto a la carretera de Manacor. Fué hallado a 90 cm. de profundidad y pesó 809 gramos. Este ejemplar, quedó de propiedad de un súbdito extranjero, que se ausentó durante la guerra de 1936-39.

Otro bólido inmenso, seguramente de miles de toneladas de peso o quizá millones, fué visto caer en el mar, no muy lejos del faro de la Dragonera, la noche del 15 de mayo de 1933. Pasó a solo 50 km. de Barcelona y venía en dirección a Palma. Pero fué una suerte la gran inclinación de su órbita, que le precipitó al mar mucho antes de alcanzarnos. De no ser así, Mallorca hubiera lamentado una verdadera catástrofe.

Como se ve, las probabilidades de esos hallazgos, no son remotas para nosotros.

RAMÓN COMPTÉ PORTA