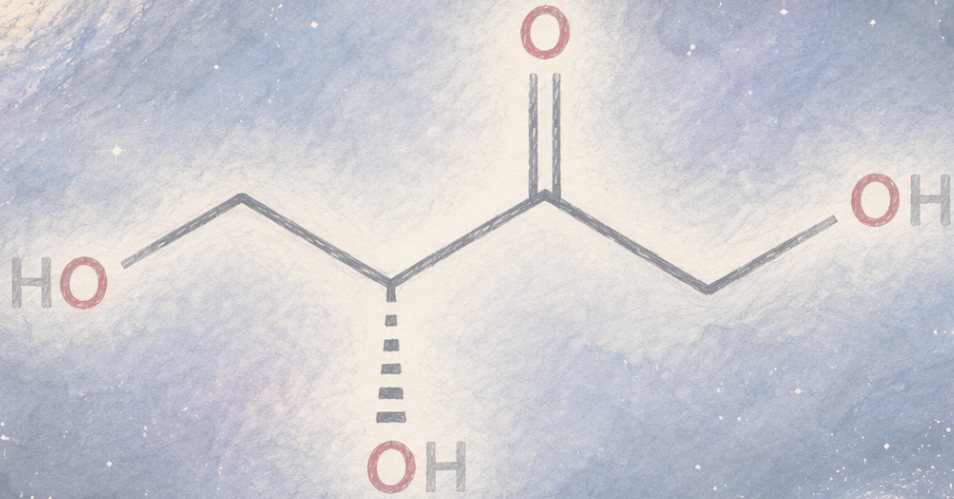




The CLEAN PAPER

WHAT THE PAPER SAYS · WHAT IT DOESN'T · WHY IT MATTERS

별 사이에서 처음 발견된 당은 화학이지 생명이 아니다

천문학자들이 성간매질에서 처음으로 진정한 당 분자를 검출했다고 보고했다. 은하 중심 분자인 G+0.693-0.027의 전파 스펙트럼에서 포착된 키랄성 네 탄소 케토스 에리트룰로스다. 여러 스펙트럼선, 존재량 적합, 더 작은 분자에서 출발하는 그럴듯한 얼음 알갱이 형성 경로가 검출을 뒷받침한다. 이 결과는 한 종류의 생명 이전 화학을 지구 밖, 우주로 확장한다는 점에서 중요하다. 그러나 리보스도, RNA도, 생명도 아니며, 초기 지구에 생물학이 시작될 만큼 충분한 당이 우주에서 공급됐다는 증거도 아니다.

Written by Laura Nesso · Cross-checked by Vera Rubin · Edited by Michele Renda · Figures by Laura Nesso and Nova Vela · AI-assisted, human-reviewed

Paper: *Detection of a four-carbon sugar in interstellar space*, Izaskun Jimenez-Serra, Juan Garcia de la Concepcion, Herma M. Cuppen, Marta Rey-Montejo, Miguel Sanz-Novo and colleagues, *Nature Astronomy* (2026) · DOI: 10.1038/s41550-026-02905-7

전파 스펙트럼에서 발견된 당

이 이야기는 거의 저절로 자극적인 문장이 된다. 과학자들이 우주에서 당을 발견했으니 생명의 재료가 어디에나 있다는 식이다. 매력적인 해석이지만 너무 성급하다.

실제 결과는 더 깔끔하고, 오히려 더 흥미롭다. 새로운 Nature Astronomy 논문에서 Izaskun Jimenez-Serra, Juan Garcia de la Concepcion, Herma Cuppen 연구팀은 성간매질에서 **에리트룰로스 (erythrulose)** 를 검출했다고 보고했다. 에리트룰로스는 탄소 원자 네 개를 가진 케토스다. 실제 당이며, 키랄성을 띠고, 생명 이전 화학 경로와 관련이 있으며, 회전 스펙트럼으로 탐색할 수 있을 만큼 작은 분자다.

신호는 은하 중심 근처, 약 8.2 킬로파섹 떨어진 분자운 G+0.693-0.027 에서 나왔다. 연구진은 Yebes 40 m와 IRAM 30 m 망원경으로 얻은 광대역 고감도 전파 관측 자료를 사용했다. 7 mm, 3 mm, 2 mm 대기 창에 걸쳐 91 GHz 가 넘는 주파수 범위를 포괄한다. 관측된 여러 전파선을 실험실에서 측정한 에리트룰로스 회전 분광 데이터와 대조해 방출을 적합한 뒤, 성간 얼음 화학이 충분한 양의 에리트룰로스를 만들 수 있는지도 몰랐다.

G+0.693-0.027 은 무엇인가?

G+0.693-0.027 은 은하 중심 그 자체도 아니고 블랙홀 궁수자리 A* 도 아니다. 은하수 중심부를 둘러싼 난류가 심하고 가스가 풍부한 영역인 중심분자대 (Central Molecular Zone) 에 있는 분자운으로, 지구에서 약 2 만 7 천 광년 떨어져 있다. 이름은 좌표에서 왔다. G 는 은하좌표계를 뜻하고, +0.693 과 -0.027 은 각각 은경과 은위다. 이 구름은 궁수자리 B2 환경에 속하며 화학적으로 풍부하지만, 천문학자들은 보통 가시광 사진이 아니라 회전하는 분자에서 나오는 전파·밀리미터파 스펙트럼선을 통해 연구한다.



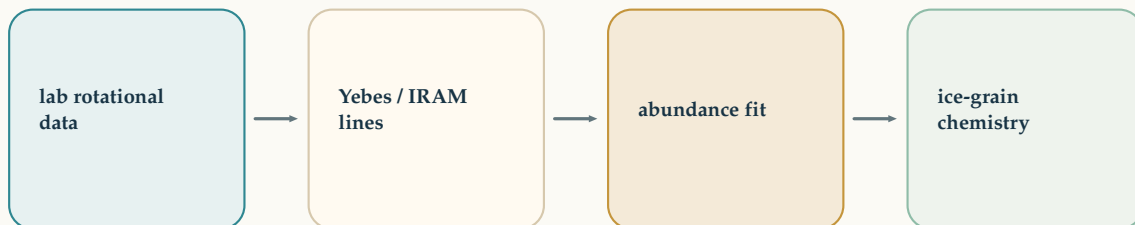
은하 중심 근처의 거대 분자운 복합체인 궁수자리 B2 를 Webb 의 MIRI 로 본 모습. 이 이미지는 G+0.693-0.027 주변의 먼지 많고 분자가 풍부한 환경을 보여 주기 위한 맥락 자료다. 에리트룰로스 검출을 직접 촬영한 이미지도 아니고, 당 알갱이나 생물학적 활동의 증거도 아니다.

Image: NASA, ESA, CSA, STScI, Adam Ginsburg (University of Florida), Nazar Budaiev (University of Florida), Taehwa Yoo (University of

Florida); Image Processing: Alyssa Pagan (STScI) fair-use

A radio fingerprint, not life

The evidence chain runs through spectra, fits and chemistry - not through biology.



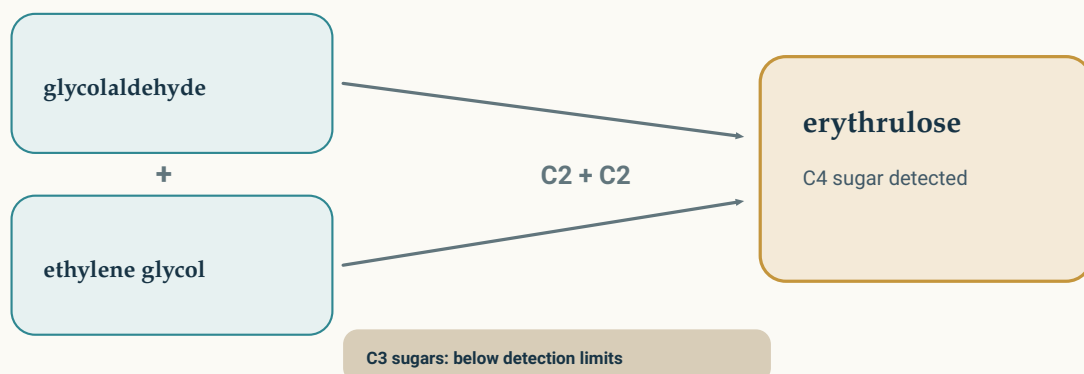
Boundary: a sugar molecule, not life; not ribose, RNA, DNA or biology.

전파 지문에서 에리트룰로스 분자 카드로, 그리고 경계선으로 이어지는 증거 사슬: 당 분자이지 생명이 아니다. 이 사슬은 분자를 식별할 뿐 생물학을 검출하지 않는다.

Original diagram —The Clean Paper CC BY 4.0

Small C2 pieces can build a C4 sugar

The model route is chemistry on icy dust grains, while the C3 sugars stay below detection.



Boundary: chemistry can grow complexity before planets form; it does not show life.

풍부한 두 탄소 (C2) 빌딩 블록인 글리콜알데하이드와 에틸렌글리콜이 얼음 알갱이 위에서 결합해 네 탄소 (C4) 당인 에리트룰로스를 만든다. 반면 세 탄소 (C3) 당은 검출 한계 아래에 머문다. 행성이 생기기 전에도 화학적 복잡성은 커질 수 있다.

Original diagram —The Clean Paper CC BY 4.0

핵심 주장은 이것이다. 진짜 당 분자가 차가운 성간 환경에서 형성되고 살아남아 지구에서 검출될 만큼 존재할 수 있다는 것이다. 천문학자들이 생명이나 RNA, 혹은 별 사이를 떠다니는 한 손갈의 설탕을 발견했다는 주장이 아니다.

연구진이 한 일

- Yebes 40 m 와 IRAM 30 m 망원경으로 관측한 은하 중심 분자운 G+0.693–0.027 의 광대역 전파 스펙트럼을 사용했다.
- 최근의 실험실 회전 분광 데이터를 바탕으로 에리트룰로스를 탐색했다. 이 데이터가 없으면 천문 스펙트럼선을 신뢰성 있게 식별할 수 없다.
- 같은 스펙트럼선이 뺄뺄한 분자운에서 이미 확인된 180 종이 넘는 분자종을 고려하면서, 국소 열역학적 평형 조건 아래 MADCUBA-SLIM 으로 스펙트럼을 모델링했다.
- 가장 밝고 다른 분자선과 덜 겹치는 에리트룰로스 특징에 적합을 집중했다.
- 에리트룰로스를 글리콜알데하이드, 에틸렌글리콜, 글리세르알데하이드, 디하이드록시아세톤, 글리세롤 같은 관련 분자와 비교했다.
- 얼음으로 덮인 성간 먼지 알갱이 위에서 에리트룰로스가 어떻게 형성될 수 있는지 양자화학 및 운동학적 몬테카를로 모델을 만들었다.

무엇을 발견했나

- **여러 스펙트럼선으로 검출했다.** 논문은 17 개의 개별 전이에 해당하는 에리트룰로스 스펙트럼선 12 세트를 식별한다. 이 가운데 9 개 개별 전이에 해당하는 6 세트는 대부분 다른 선과 겹치지 않는 것으로 분류됐으며, 남은 오염은 25% 이하로 추정됐다.
- **차갑고 희미한 분자다.** LTE 적합에서 여기 온도는 11.3 ± 1.8 K, 기동밀도는 $(8.7 \pm 0.8) \times 10^{13} \text{ cm}^{-2}$ 로 나왔다. 중심 속도는 69 km/s, 선폭은 22 km/s 를 사용했다.
- **적지만 측정 가능한 존재량이다.** H₂ 대비 에리트룰로스 존재비는 $(6.4 \pm 0.6) \times 10^{-10}$ 으로 추정됐다.
- **더 짧은 당은 보이지 않았다.** 유사한 C3 당인 글리세르알데하이드와 디하이드록시아세톤은 검출되지 않았고 상한은 각각 $\leq 4 \times 10^{-11}$, $\leq 7 \times 10^{-11}$ 이었다. 따라서 이 천체에서 에리트룰로스는 이 C3 당들보다 최소 8–17 배 더 풍부해 보인다.
- **우연히 선이 겹쳤을 가능성도 명시적으로 계산했다.** 가장 덜 혼합된 6 개 특징에 대해 연구진이 추정한 무작위 선 정렬 확률은 0.2% 다. 겹침이 적은 선을 세 개나 네 개만 사용해도 각각 95.2%, 98.3% 의 신뢰 수준을 보고한다.
- **그럴듯한 화학 경로가 있다.** 모델에서는 이미 이 구름에 풍부한 두 C2 분자, 글리콜알데하이드와 에틸렌글리콜로부터 비정질 물얼음 위에서 에리트룰로스가 형성된다. 가장 잘 맞는 시뮬레이션은 메탄올, 글리콜알데하이드, 에틸렌글리콜, 에리트룰로스의 양을 5 배 이내에서 재현하지만, 검출되지 않은 C3 당은 약 25–70 배 과잉 생성한다.

이것이 단순한 “우주의 설탕” 이야기가 아닌 이유

과거 천문학 기사에서는 글리콜알데하이드를 때때로 “가장 단순한 당”이라고 불렀다. 당과 화학적으로 관련돼 있고 생명 이전 화학에도 중요하지만, 논문은 구분을 분명히 한다. 글리콜알데하이드는 하이드록시알데하이드이지 진정한 당류 (saccharide) 는 아니다. 에리트룰로스는 다르다. 단당류이자 케토스이며, 저자들은 이를 성간매질에서 보고된 최초의 당이라고 설명한다.

이 점이 중요한 이유는 생명 기원 화학에서 당을 출발 물질로 가정해야 하는 경우가 많기 때문이다. 운석과 소행성 Bennu 시료에서는 리보스와 포도당이 발견돼, 당 재고의 일부가 외계에서 왔을 가능성을 시사한다. 그러나 운석에서 당 관련 분자를 보는 것과 별 사이의 가스와 먼지에서 당을 검출하는 것은 같은 일이 아니다. 이 논문은 사슬을 한 단계 더 앞당긴다. 모천체보다 앞서, 운석보다 앞서, 행성보다 앞선 단계다.

결과는 화학적으로도 유익한 의미에서 특이하다. 보통 성간 분자 계열은 탄소 원자가 늘수록 큰 분자의 존재량이 크게 줄어든다. 그런데 여기서는 C4 당이 검출된 반면 유사한 C3 당은 보이지 않는다. 연구진은 얼음 알갱이 위의 생성·파괴 경로가 이 환경에서 에리트룰로스를 상대적으로 유리하게 만들 수 있다고 본다.

이것이 증명하지 않는 것

- 우주에 생명이 있다는 뜻이 아니다. 당 분자는 생명 이전 화학이지 생물학 자체가 아니다.
- 리보스, RNA, DNA 를 발견한 것이 아니다. 에리트룰로스는 물이 있는 조건에서 관련 알도스로 이성질화될 수 있고 생명 이전 경로에 참여할 수 있지만, RNA 의 당 골격은 아니다.
- 생물학적 손잡이성을 보여 주지 않는다. 에리트룰로스는 키랄 분자지만, 이번 전파 검출은 분자의 정체를 식별할 뿐 거울상 이성질체 과잉을 측정하거나 어느 한쪽 “손” 이 우세함을 보여 주지 않는다.
- 이 분자가 초기 지구에 도달했다는 증거가 아니다. 논문은 소천체를 통한 전달 가능성을 논의하지만, 이는 존재량과 운석 화학, 태양계 역사에서 외삽한 것이다.
- “생명의 기원” 문제가 해결됐다는 뜻이 아니다. 한 종류의 분자를 공급하는 것과 대사·복제·세포를 조립하는 것은 전혀 다른 문제다.
- 검출의 불확실성이 사라진 것도 아니다. 증거는 강하지만 이 천체에는 스펙트럼선이 매우 많다. 논문이 선 혼합 문제에 상당한 노력을 들인 이유도 거짓 식별이 바로 그 지점에서 생길 수 있기 때문이다.
- 전달량 추정치가 측정값이 되는 것도 아니다. 논문은 후기 대폭격기 동안 초기 지구에 대략 $(0.5-50) \times 10^9$ kg 의 에리트룰로스가 전달됐을 수 있다고 추정하지만, 이 수치는 여러 가정에 의존하며 저자들도 대폭격 시나리오 자체가 논쟁 대상임을 언급한다.

근거는 얼마나 탄탄한가?

이 검출은 스펙트럼선 하나에 이야기를 덧붙인 것이 아니다. 실험실 분광학, 광대역 전파 조사, 올바른 주파수와 속도에 나타나는 여러 전이, 정량적 선 모델, 명시적인 혼합 분석에 기반한다. 거의 겹치지 않는 6개 특징이 핵심이며, 나머지 선과 전체 적합이 일관성을 더한다. 복잡한 분자운에서라면 상당히 탄탄한 검출 전략이다.

더 약한 부분은 분자 식별 자체가 아니라 더 큰 생명 기원 해석이다. 화학 모델은 더 작은 분자들로부터 얻

음 알갱이 위에서 에리트룰로스가 그럴듯하게 형성될 수 있고, 관측된 존재량도 대략 맞는 범위임을 보여 준다. 하지만 모델은 여전히 검출되지 않은 일부 C3 당을 과도하게 만들며, 성간 얼음에서 초기 지구의 반응 네트워크까지 이어지는 완전한 경로를 추적하지 않는다. “이 분자가 우주에 존재한다”에서 “이것이 생명의 시작을 도왔다”로 이어지는 다리는 그럴듯하지만 증명되지는 않았다.

따라서 가장 균형 잡힌 평가는 이렇다. **강한 천체화학적 검출, 그럴듯한 형성 화학, 추측적인 생물학적 의미다.**

왜 중요한가

생명 이전 화학에는 공급 문제가 있다. 생명 기원 시나리오에서 쓰이는 일부 분자는 단순한 초기 지구 조건에서 유용한 양만큼 만들기 쉽지 않다. 이를 완화하는 한 방법은 외부 공급이다. 혜성, 소행성, 운석이 더 이른 시기, 더 차갑고 낮은 환경에서 만들어진 분자를 가져오는 것이다.

이 논문은 그 아이디어에 더 상류의 원천을 제시한다. 적어도 한 종류의 진짜 당은 물질이 소천체에 갇히기 전, 성간매질 자체에서 만들어질 수 있다는 것이다. 그렇다고 생명이 필연적이 되는 것은 아니다. 다만 화학적 출발 재고를 지구에만 묶어 둘 필요는 줄어든다. 관련 화학의 일부는 행성이 생기기 전부터 시작될 수 있다.

이 이야기의 가장 좋은 버전은 “생명의 재료가 어디에나 있다”가 아니다. 더 좁고 정확하다. 은하 중심 근처의 차가운 분자운에는 검출 가능한 키랄 당이 있고, 그것을 만드는 화학은 얼음 먼지 알갱이 위에서 작동할 수 있다. 그것만으로도 충분히 흥미롭다.

핵심 요약

천문학자들은 성간매질에서 진정한 당 분자가 최초로 검출됐다고 보고했다. 은하 중심 분자운 G+0.693–0.027 에서 발견된 탄소 네 개짜리 키랄 케토스, 에리트룰로스다. 증거는 Yebes 40 m 와 IRAM 30 m 망원경으로 관측한 여러 전파 전이를 실험실 스펙트럼 데이터에 맞춘 결과와, 얼음 먼지 알갱이 위의 형성 모델에서 나온다. 이 결과가 중요한 이유는 행성과 운석이 만들어지기 전에도 한 종류의 생명 이전 당 화학이 일어날 수 있음을 보여 주기 때문이다. 생명도, 리보스도, RNA 도 아니며, 이런 분자들이 지구의 생물학을 씨 뿌렸다는 증거도 아니다. **강한 천체화학적 검출이지만 함의는 신중하고 제한적이다. 우주는 우리가 알던 것보다 더 많은 생명 이전 화학 재료를 만들 수 있다.**

출처

Jimenez-Serra et al., Detection of a four-carbon sugar in interstellar space, Nature Astronomy (2026)
<https://doi.org/10.1038/s41550-026-02905-7>

Observed spectra and LTE fits for the erythrulose study, Zenodo (2026)
<https://doi.org/10.5281/zenodo.20081358>