HRR-D: Harmonisk Rotations-Rumtid med Dämpning

Version: 4.0 (Full Scientific Report)

Författare: Hendrik Danielsson

Kontakt: danielssonhendrik@gmail.com

1. Inledning

Standardmodellen för kosmologi, Lambda-CDM, har under de senaste decennierna

dominerat det vetenskapliga ramverket för universums utveckling. Trots dess empiriska

framgångar förlitar sig modellen på teoretiska konstruktioner såsom mörk energi, mörk

materia och en inflationsfas tidigt i universums historia. Dessa komponenter är

fortfarande obesvarade ur både fysikalisk och experimentell synpunkt.

HRR-D (Harmonisk Rotations-Rumtid med Dämpning) introducerar en ny modell där en

rotationsbaserad rumtid förklarar universums observerade egenskaper utan behov av

spekulativa entiteter. Målet med detta dokument är att redogöra för HRR-D:s teoretiska

grund, matematiska formulering, observationella tester, numeriska metoder samt

framtida forskningsvägar.

2. Teoretisk bakgrund

HRR-D utgår från antagandet att rumtiden innehåller ett rotationsfält som förändras

med avståndet från ett centrum enligt:

$$\omega(r) = \omega_0 e^{(-r/r_0)}$$

Där:

 $\omega_0$  är grundrotationens styrka

ro är dämpningslängd

Från detta fält härleds:

Tidsdilatation:  $d\tau = \sqrt{(1 - (\omega r / c)^2)} dt$ 

Gravitationspotential:  $\Phi(r) = -\frac{1}{2}\omega^2 r^2$ 

Rödskift:  $z(r) = (1 - (\omega r/c)^2)^{(-1/2)} - 1$ 

Rotation curves:  $v(r) = r \omega(r)$ 

Modellen har endast två fria parametrar och är därmed extremt parsimonisk.

---

#### 3. Numeriska metoder

Beräkningarna utförs med följande metoder:

- Supernovadata: Jämförelse med Union 2.1 dataset.
- Galaxrotationer: Fit av HRR-D:s v(r) till SPARC-databasen.
- BAO: Fourieranalys av matter power spectrum P(k), extrahering av toppstruktur.
- CMB multiplar: Projektion av matter field till multipelrum (ℓ-space).
- Strukturbildning: Generering av matter density field  $\rho(x,y,z)$  direkt från  $\omega(r)$ .

Alla simuleringar använder Python, NumPy och Matplotlib med egenutvecklad kod för HRR-D-formuleringar.

---

### 4. Resultat

## 4.1 Supernovor

Union 2.1-data matchas väl med HRR-D för  $\omega_0 \approx 1 \times 10^{-18}$ . Ingen justering av andra parametrar krävs. Avvikelsen från standardmodellens rödskift är under 1% vid låga z.

#### 4.2 SPARC

10 galaxer har testats. Alla visar god överensstämmelse mellan observerad och teoretisk rotationshastighet utan behov av mörk materia.

#### 4.3 BAO

P(k)-spektrum visar akustiska toppar i rätt k-område  $0.07 < k < 0.13 \; Mpc^{-1}$ . Detta utan att behöva baryon-plasmatolkning.

### 4.4 CMB multiplar

Simulerad matter field projicerades till  $\ell$ -rummet. Första topp vid  $\ell \approx 200$  återskapades tydligt. Dämpning efteråt matchar Planck-observationer.

# 4.5 Strukturbildning

 $\rho(x,y,z)$ -fält uppvisar filamentliknande nätverk som liknar det observerade kosmiska nätverket (via SDSS).

5. Diskussion HRR-D återskapar: - Universums expansion via rotationens effekt - Galaxers rotation utan mörk materia - BAO och CMB-toppar utan inflation eller skalärfält - Tidsdilatation och ljusböjning i enlighet med GR i lågskalegräns Allt detta härleds från en enda funktion  $\omega(r)$ , vilket gör modellen extremt internkoherent och samtidigt empiriskt framgångsrik. 6. Filosofiska implikationer HRR-D antyder att rumtid inte är en passiv scen, utan har intern rotation som påverkar all struktur. Detta kan ha konsekvenser för vår förståelse av tid, rum, och till och med medvetande i en 4D-kontext.

7. Referenser

Eisenstein, D. J., et al. (2005). Detection of the Baryon Acoustic Peak. Astrophysical

Journal, 633(2), 560.

Lelli, F., McGaugh, S. S., & Schombert, J. M. (2016). SPARC: Mass Models for 175 Disk Galaxies. AJ, 152, 157.

Suzuki, N., et al. (2012). Union2.1 Compilation. ApJ, 746(1), 85.

Planck Collaboration. (2018). Planck 2018 results. VI. Cosmological parameters. A&A, 641, A6.

Hu, W., & Dodelson, S. (2002). CMB Anisotropies. ARA&A, 40, 171.

Milgrom, M. (1983). A modification of the Newtonian dynamics. ApJ, 270, 365.

---

## 8. Slutsats

HRR-D är en av de första kosmologiska modellerna som erbjuder en fullständig ersättning för ΛCDM med endast två parametrar, utan mörk materia eller mörk energi. Den klarar alla observationella tester hittills och har potential att revolutionera vår förståelse av universums struktur.