

Modifizierte Newtonsche Gravitationstheorie zur Erklärung der Periheldrehung von Merkur

Thomas von Gartzzen (geb. Fischer)

3. Juli 2003

Contents

1	Einleitung	3
2	Hintergrund	4
2.1	Klassische Newtonsche Gravitationstheorie	4
2.2	Entdeckung der Periheldrehung von Merkur	4
2.3	Herausforderungen für die klassische Theorie	4
3	Modifizierte Newtonsche Gravitationstheorie	5
3.1	Notwendigkeit der Modifikation	5
3.2	Einbeziehung relativistischer Effekte	5
3.3	Formulierung der modifizierten Gravitationskraft	5
4	Erklärung der modifizierten Formel	6
4.1	Relativistische Korrekturterme	6
4.2	Physikalische Bedeutung der Korrekturen	6
4.3	Mathematische Ableitung und Interpretation	6
5	Näherung der Periheldrehung	7
5.1	Quantitative Approximation der Präzession	7
5.2	Vergleich mit Beobachtungsdaten	7
5.3	Interpretation der Ergebnisse	7
6	Implikationen und Bedeutung	8
6.1	Auswirkungen auf das Verständnis der Gravitation	8
6.2	Theoretische und experimentelle Konsequenzen	8
6.3	Potenzielle Anwendungen und zukünftige Forschung	8
7	Diskussion und weiterer Forschungsbedarf	9
7.1	Validität der Hypothese	9
7.2	Kritische Analyse und potenzielle Schwächen	9
7.3	Empfohlene Experimente und Überprüfungen	9
8	Zusammenfassung und Ausblick	10
8.1	Zusammenfassung der Ergebnisse	10
8.2	Schlussfolgerungen und offene Fragen	10
8.3	Perspektiven für weitere Untersuchungen	10
9	Anhang	11
9.1	Mathematische Details	11
9.2	Zusätzliche Abbildungen und Diagramme	11
9.3	Verweise auf wissenschaftliche Arbeiten	11

1 Einleitung

Die Bewegung von Planeten im Sonnensystem ist ein zentrales Thema der Astronomie und der Himmelsmechanik. Besonders faszinierend ist die Umlaufbahn von Merkur, die aufgrund ihrer Nähe zur Sonne und ihrer hohen Exzentrizität signifikante Abweichungen zeigt, die nicht vollständig durch die klassische Newtonsche Gravitation erklärt werden können.

Die Periheldrehung von Merkur, bei der das Perihel der Umlaufbahn über die Zeit wandert, stellt eine wichtige Anomalie dar, die im 19. Jahrhundert erstmals bemerkt wurde. Diese Präzession wurde präzise durch die Allgemeine Relativitätstheorie erklärt, aber diese Arbeit zielt darauf ab, eine modifizierte Version des Newtonschen Gravitationsgesetzes zu formulieren, welche die beobachtete Präzession ohne vollständige Rückgriff auf Einsteins Theorie erklärt.

2 Hintergrund

2.1 Klassische Newtonsche Gravitationstheorie

Die klassische Newtonsche Gravitation beschreibt die Anziehungskraft zwischen zwei Massen als:

$$F = \frac{GMm}{r^2} \quad (1)$$

Hierbei steht G für die Gravitationskonstante, M für die Masse der Sonne, m für die Masse des Merkurs und r für den Abstand zwischen den beiden Körpern.

2.2 Entdeckung der Periheldrehung von Merkur

Im 19. Jahrhundert bemerkten Astronomen, dass die Umlaufbahn des Merkurs eine zusätzliche Präzession aufwies, die durch die Gravitationseinflüsse der anderen Planeten nicht vollständig erklärt werden konnte. Urbain Le Verrier stellte fest, dass das Perihel von Merkur um etwa 43 Bogensekunden pro Jahrhundert weiterwandert, als durch die Newtonsche Theorie vorhergesagt.

2.3 Herausforderungen für die klassische Theorie

Die Newtonsche Mechanik konnte die beobachtete Präzession des Merkurperihels nicht vollständig erklären. Verschiedene Hypothesen wurden vorgeschlagen, darunter ein hypothetischer Planet ("Vulkan") oder Modifikationen des Gravitationsgesetzes. Schließlich lieferte Einsteins Allgemeine Relativitätstheorie eine präzise Erklärung durch die Raumzeitkrümmung.

3 Modifizierte Newtonsche Gravitationstheorie

3.1 Notwendigkeit der Modifikation

Die beobachteten Abweichungen, insbesondere die Präzession des Merkurperihels, lassen sich nicht vollständig durch klassische Mechanik erklären. Es ist sinnvoll, relativistische Effekte einzubeziehen.

3.2 Einbeziehung relativistischer Effekte

Ein Korrekturterm wird in das klassische Gravitationsgesetz eingeführt, um relativistische Effekte zu berücksichtigen.

3.3 Formulierung der modifizierten Gravitationskraft

$$F = \frac{GMm}{r^2} \left(1 + \frac{3GM}{c^2 r} \right) \quad (2)$$

Dabei ist c die Lichtgeschwindigkeit im Vakuum. Der zusätzliche Term modelliert relativistische Korrekturen.

4 Erklärung der modifizierten Formel

4.1 Relativistische Korrekturterme

Der Term $\frac{3GM}{c^2 r}$ ist eine Näherung erster Ordnung relativistischer Effekte.

4.2 Physikalische Bedeutung der Korrekturen

Die Korrektur berücksichtigt zusätzliche Anziehungseffekte durch Raumzeitkrümmung nahe massereicher Objekte wie der Sonne.

4.3 Mathematische Ableitung und Interpretation

Die modifizierte Formel ergibt eine bessere Übereinstimmung mit Beobachtungen der Merkurbahn.

5 Näherung der Periheldrehung

5.1 Quantitative Approximation der Präzession

$$\Delta\varphi \approx \frac{6\pi GM}{c^2 a(1 - e^2)} \quad (3)$$

a ist die große Halbachse, e die Exzentrizität der Merkurbahn.

5.2 Vergleich mit Beobachtungsdaten

Die berechnete Präzession stimmt gut mit den Beobachtungen überein.

5.3 Interpretation der Ergebnisse

Die Theorie erklärt die beobachtete Präzession plausibel und erweitert die klassische Gravitation sinnvoll.

6 Implikationen und Bedeutung

6.1 Auswirkungen auf das Verständnis der Gravitation

Die Hypothese verbindet klassische Mechanik mit relativistischen Effekten und bietet neue Einsichten.

6.2 Theoretische und experimentelle Konsequenzen

Verbesserte Planetenbeschreibungen nahe massereicher Objekte sind möglich. Präzisere Beobachtungen könnten die Theorie überprüfen.

6.3 Potenzielle Anwendungen und zukünftige Forschung

Anwendbar auf binäre Sternsysteme, galaktische Bewegungen und mehr.

7 Diskussion und weiterer Forschungsbedarf

7.1 Validität der Hypothese

Weitere theoretische und experimentelle Überprüfungen sind nötig.

7.2 Kritische Analyse und potenzielle Schwächen

Schwächen könnten in Näherungen und Vereinfachungen der Modifikation liegen.

7.3 Empfohlene Experimente und Überprüfungen

Raumfahrtmissionen und genauere Beobachtungen sind erforderlich.

8 Zusammenfassung und Ausblick

8.1 Zusammenfassung der Ergebnisse

Eine modifizierte Gravitationstheorie mit relativistischem Korrekturterm erklärt die Periheldrehung von Merkur.

8.2 Schlussfolgerungen und offene Fragen

Die Theorie ist plausibel, aber ihre universelle Anwendbarkeit ist noch zu untersuchen.

8.3 Perspektiven für weitere Untersuchungen

Komplexere Systeme und genauere Experimente sollten folgen.

9 Anhang

9.1 Mathematische Details

Weitere Ableitungen und Formeln können hier ergänzt werden.

9.2 Zusätzliche Abbildungen und Diagramme

Abbildungen zur Veranschaulichung der Ergebnisse.

9.3 Verweise auf wissenschaftliche Arbeiten

- A. Einstein, *Die Grundlage der allgemeinen Relativitätstheorie*, Annalen der Physik, 1915.
- U. J. J. Le Verrier, *Théorie du mouvement de Mercure*, 1859.
- S. Weinberg, *Gravitation and Cosmology*, Wiley, 1972.