

Theoretische und numerische Untersuchungen zu den geodätischen Hauptaufgaben

Armin Retterath

14. Januar 2000

Inhaltsverzeichnis

1	Theoretische Untersuchungen zu den geodätischen Hauptaufgaben	3
1.1	Die geometrische Bedeutung der geodätischen Linie	3
1.1.1	Grundlegende Begriffe	3
1.1.1.1	Punktraum-Vektorraum	3
1.1.1.2	Tensorielle Darstellung von Funktionen	4
1.1.1.3	Die Verallgemeinerung des Raumbegriffs	6
1.1.2	Das Problem der kürzesten Verbindung zweier Raumpunkte	9
1.1.2.1	Herleitung der Differentialgleichung der geodätischen Linie über die geradlinige Verbindung zweier Punkte	10
1.1.2.2	Herleitung der Differentialgleichung der geodätischen Linie über Parallelverschiebung von Vektoren	12
1.1.3	Möglichkeiten zur Lösung der Differentialgleichung der geodätischen Linie	13
1.1.3.1	Lösung über Reihenentwicklung in Legendre Reihen	13
1.1.3.2	Lösung über numerische Integration des Differentialgleichungssystems	14
1.2	Das Bewegungsproblem in der Mechanik	15
1.2.1	Begriffsdefinitionen	15
1.2.2	Erweiterte Methoden der Mechanik	17
1.2.2.1	Lösung von Bewegungsproblemen über die Lagrangegleichungen erster Art	17
1.2.2.2	Lösung des Bewegungsproblems über die Lagrangegleichung zweiter Art	20
1.2.2.3	Lösung mechanischer Probleme über den Hamiltonformalismus	26
1.3	Herausstellen der Analogie zwischen dem geometrischen und mechanischen Problem	28
1.3.1	Ableitung der Differentialgleichung der geodätischen Linie über die Eulersche Gleichung	28
1.3.2	Herleitung der expliziten Form der Lagrange-Gleichungen zweiter Art	29
1.4	Eine Möglichkeit der Lösung der geodätischen Hauptaufgaben über die kanonischen Gleichungen der geodätischen Linie	30

2	Numerische Untersuchungen zu den geodätischen Hauptaufgaben	33
2.1	Numerische Verfahren zur näherungsweise Bestimmung der Lösung von Differentialgleichungen erster Ordnung als Anfangswertproblem	34
2.1.1	Beschreibung des Problems	34
2.1.2	Lösung über Reihenentwicklung	34
2.1.3	Runge-Kutta-Verfahren	35
2.1.4	Verallgemeinerung des Runge-Kutta-Verfahrens auf höhere Ordnungen und Systeme von Differentialgleichungen	36
2.2	Realisierung eines Programms zur Berechnung algebraisch vorliegender Differentialgleichungssysteme nach dem Runge-Kutta-Verfahren 7. Ordnung	36
2.3	Lösung der 1. geodätischen Hauptaufgabe mit Hilfe der Funktion <code>RK7multi.m</code>	37
2.3.1	Beschreibung der theoretischen Grundlagen	37
2.3.2	Aufruf des Löser über die graphische Benutzeroberfläche <code>guiawp_graphik.m</code>	40
2.3.3	Ableitung einer empirischen Funktion zur Bestimmung der Zahl der nötigen Iterationen	42
2.3.4	Diskussion der mit dem Programm <code>guiawp_graphik.m</code> zu erzielenden Ergebnisse	47
2.4	Lösung der 2. geodätischen Hauptaufgabe nach dem Schießverfahren	48
2.4.1	Prinzip des Schießverfahrens	48
2.4.2	Berechnung der Näherungswerte	51
2.4.2.1	Berechnung der Näherungswerte für den Tangentenvektor im Anfangspunkt	51
2.4.2.2	Berechnung der Näherungswerte für die Länge der geodätischen Linie zwischen Anfangs- und Endpunkt	52
2.4.3	Praktische Realisierung eines Programms zur Lösung der 2. geodätischen Hauptaufgabe nach dem Schießverfahren	53
2.4.3.1	Beschreibung der Benutzeroberfläche	53
2.4.3.2	Beschreibung des Berechnungsablaufs	54
2.4.4	Diskussion der mit dem Programm <code>guirwp_graphik.m</code> zu erzielenden Ergebnisse	56
2.5	Beschreibung des Programmsystems	57
2.5.1	Die Darstellung und Abspeicherung der Ephemeriden	60
2.5.2	Auslesen und Plotten der Datensätze	62
2.5.3	Berechnung eines Parallelkoordinatensystems in Soldnerscher Anordnung	65
2.5.3.1	Grundlagen	65
2.5.3.2	Beschreibung des Programms	65
2.6	Beispiel zur Anwendung des Programmsystems	66
2.7	Anmerkungen zum Anhang	68

Kapitel 1

Theoretische Untersuchungen zu den geodätischen Hauptaufgaben

1.1 Die geometrische Bedeutung der geodätischen Linie

1.1.1 Grundlegende Begriffe

In diesem Abschnitt werden zunächst die Begriffe Mannigfaltigkeit und Riemannscher Raum mit ihrer differential-geometrischen Bedeutung kurz erläutert. Außerdem soll die Interpretation der Christoffelsymbole als Elemente des affinen Zusammenhangs in der von einer Einbettung unabhängigen Riemannschen Geometrie herausgestellt werden.

1.1.1.1 Punktraum-Vektorraum

Wenn der Mensch den Begriff des Raumes verwendet, so verbindet er mit diesem einen dreidimensionalen ausge dehnten Raum, welchen er mit seinen Sinnen erfassen kann. Er kann den, seinen Sensoren zugänglichen Punkten des Anschauungsraumes, durch Messen von Richtungen und Abständen eine gegenseitige Lage zuordnen. Es sind nun, um die Eindeutigkeit der Zuordnungen zu gewährleisten, Vereinbarungen über den Maßstab und den Bezugspunkt der Messungen nötig. Dies führt zu einer Einführung von gewissen Berechnungsvorschriften, die dem Anschauungsraum eine einfache Ordnung geben. Um Berechnungen zwischen den Raumpunkten durchführen zu können, müssen die Punkte des Raumes einer mathematischen Beschreibung zugänglich gemacht werden.

Betrachtet man eine Menge M von i Punkten in einem n -dimensionalen Raum \mathfrak{R}^n , welche im folgenden mit *Mannigfaltigkeit* bezeichnet wird und einen Vektorraum V^n , so wird durch die Abbildung von M in V^n jeder Punkt einem Vektor zugeordnet. Die Zuordnung setzt eine Ordnung des Raumes durch eine Vereinbarung über ein System voraus, das als Koordinatensystem K bezeichnet wird. Ein Koordinatensystem K sei durch ein Paar (O, B) , welches aus einem festen Punkt O und einer Basis B besteht, definiert. Von diesem ausgehend wird durch die bijektive Abbildung

$$f : (O, X(x_1, x_2, \dots, x_n)) \rightarrow \overrightarrow{OX} = \begin{bmatrix} x_1 \\ x_2 \\ \vdots \\ x_n \end{bmatrix}$$

jedem Punkt $X_i \in M$ bezüglich O der Ortsvektor $\mathbf{x} = \overrightarrow{OX} \in V^n$ zugeordnet. (REINHARDT/SOEDER 1984) Zuerst wird jedoch vom Begriff des Vektors, als einfachster Art einer Beschreibung der gegenseitigen Lage zweier Punkte ausgegangen. Ein Vektor bezeichnet demnach eine Äquivalenzklasse paralleler Pfeile. Die Pfeile lassen sich als geordnete Punktpaare (X_i, X'_i) interpretieren, wobei X_i Angriffspunkte und X'_i Zielpunkte bezeichnen. Wichtig für den so eingeführten Begriff des Vektors ist dabei die Unabhängigkeit dieses geometrischen Objektes vom gewählten Koordinatensystem¹, d.h. seine Invarianz gegenüber bestimmten Basistransformationen. Um die Ordnung des Raumes aufrechtzuerhalten reicht die Vereinbarung über ein gewähltes Koordinatensystem nicht aus. Es müssen im weiteren Rechenregeln² für die Elemente des Raumes V^n aufgestellt werden. Dabei gelten die folgenden Gesetze:

1. Summe

- (a) $\mathbf{x} + \mathbf{y} = \mathbf{y} + \mathbf{x}$
- (b) $\mathbf{x} + (\mathbf{y} + \mathbf{z}) = (\mathbf{x} + \mathbf{y}) + \mathbf{z} = \mathbf{x} + \mathbf{y} + \mathbf{z}$
- (c) $\ni \mathbf{0}$, so daß $\mathbf{x} + \mathbf{0} = \mathbf{x}$
- (d) $\ni -\mathbf{x}$, zu jedem \mathbf{x} so daß $\mathbf{x} + (-\mathbf{x}) = \mathbf{0}$

2. gemischtes Produkt

- (a) $1 \cdot \mathbf{x} = \mathbf{x}$
- (b) $a(b\mathbf{x}) = (ab)\mathbf{x} = ab\mathbf{x}$
- (c) $(a + b)\mathbf{x} = a\mathbf{x} + b\mathbf{x}$
- (d) $a \cdot (\mathbf{x} + \mathbf{y}) = a\mathbf{x} + a\mathbf{y}$

3. Skalarprodukt

- (a) $\mathbf{x} \cdot \mathbf{y} = \mathbf{y} \cdot \mathbf{x}$
- (b) $(a\mathbf{x}) \cdot \mathbf{y} = \mathbf{x} \cdot (a\mathbf{y}) = a(\mathbf{x} \cdot \mathbf{y})$
- (c) $\mathbf{x} \cdot (\mathbf{y} + \mathbf{z}) = \mathbf{x} \cdot \mathbf{y} + \mathbf{x} \cdot \mathbf{z}$
- (d) Wenn $\mathbf{x} \cdot \mathbf{y} = 0$ und \mathbf{y} beliebig, dann gilt $\mathbf{x} = \mathbf{0}$

Sind nun die Gesetze 1, 2 und 3 erfüllt, so wird der Vektorraum V^n als *Euklidischer Vektorraum* bezeichnet, gelten nur 1 und 2 so bezeichnet man ihn als *Affinen Vektorraum*.

1.1.1.2 Tensorielle Darstellung von Funktionen

Da in den folgenden Abschnitten häufig die tensorielle Darstellung Verwendung findet, soll hier zunächst ein kurzer Überblick gegeben werden. Dabei wird zwischen skalaren und vektorwertigen Funktionen unterschieden und deren partielle Ableitungen werden diskutiert. Die Einführung der Christoffelsymbole an dieser Stelle, dient dem Herausstellen der Analogie zur kovarianten Behandlung von Bewegungsgleichungen in der Form der Lagrangegleichungen zweiter Art. Die Darstellung der Funktionen hält sich dabei weitestgehend an die von KLINGBEIL (1984) verwandte Notation. Ein Index welcher nur der Unterscheidung von Objekten dient, wird als *kovarianter* Index mit einem Punkt als Trennsymbol zu den Summationsindizes angefügt.

¹Ansonsten würde die Eindeutigkeit der Zuordnung der Punkte verloren gehen

²KLINGBEIL(1989)

1. Ein *geometrischer Vektor* \mathbf{x} läßt sich nach der Summenkonvention bezüglich der geradlinigen Basis \mathbf{e}_i sowie der krummlinigen Basis \mathbf{b}_i durch seine kontravarianten Komponenten wie folgt darstellen

$$\mathbf{x} = x^i \mathbf{e}_i = u^i \mathbf{b}_i$$

2. skalarwertige Funktionen

- (a) Für eine Skalarfunktion gilt bezüglich einer festen Basis

$$s = s(x^i)$$

Nach der Vereinbarten Notation ergibt sich dann für die Ableitungen nach den ko- bzw. kontravarianten Komponenten

$$s_{,i} = \frac{\partial s}{\partial x^i}$$

$$s^i = \frac{\partial s}{\partial x_i}$$

Hierbei ist zu beachten, daß sich bei Ableitungen eines Skalars nach den im allgemeinen kontravarianten Koordinaten die kovarianten Komponenten eines Vektors (Tensor 1. Stufe) ergeben. Für das totale Differential gilt dann

$$ds = \frac{\partial s}{\partial x^i} dx^i = s_{,i} dx^i$$

- (b) Wird nun eine *ortsabhängige Basis* \mathbf{b}_i eingeführt, so kann am Transformationsverhalten gezeigt werden, daß es sich bei $s_{,i}$ ebenfalls um (kovariante) Komponenten eines Tensors 1. Stufe handelt. Aus diesem Grund wird eine s.g. *kovariante* Ableitung

$$s_{,i} = s|_i \quad (1.1)$$

eingeführt, welche durch ihre Eigenschaft der Invarianz gegenüber erlaubten Parametertransformationen definiert ist.

3. vektorwertige Funktionen

- (a) Eine vektorwertige Funktion \mathbf{r} wird bezüglich einer festen kartesischen Basis beschrieben durch

$$\mathbf{r} = \mathbf{r}(x^i) = r^k(x^i) \mathbf{e}_k$$

Für ihre Ableitungen nach den kartesischen Koordinaten ergibt sich dann

$$\frac{\partial \mathbf{r}}{\partial x^i} = \frac{\partial r^k}{\partial x^i} \mathbf{e}_k = r^k_{,i} \mathbf{e}_k = \mathbf{r}_{,i}$$

Und das totale Differential lautet in diesem Fall

$$d\mathbf{r} = \frac{\partial \mathbf{r}}{\partial x^i} dx^i = \mathbf{r}_{,i} dx^i \quad (1.2)$$

mit $\mathbf{r}_{,i} = r^k_{,i} \mathbf{e}_k$, wobei die $r^k_{,i}$ die gemischt ko/kontravarianten Komponenten eines Tensors zweiter Stufe bilden.

- (b) Es sei nun $\mathbf{r} = \mathbf{r}(u^1, u^2, u^3)$ eine vektorwertige Funktion der *krummlinigen* Koordinaten, so folgt analog zu (1.2) für das totale Differential

$$d\mathbf{r} = \mathbf{r}_{,k} du^k$$

Für die Ableitung nach den kartesischen Koordinaten gilt aber aufgrund der Kettenregel

$$\mathbf{r}_{,i} = \mathbf{e}_i = \frac{\partial \mathbf{r}}{\partial u^k} \frac{\partial u^k}{\partial x^i},$$

so daß sich die ortsabhängige Basis $\mathbf{b}_k = \frac{\partial \mathbf{r}}{\partial u^k}$ über

$$\mathbf{b}_k = \mathbf{e}_i \frac{\partial x^i}{\partial u^k}$$

bzw. die kartesische Basis nach

$$\mathbf{e}_i = \mathbf{b}_k \frac{\partial u^k}{\partial x^i}$$

bestimmen läßt. Im Gegensatz zu (1.1) kann aber gezeigt werden, daß im Falle eines Tensors erster oder höherer Stufe, dessen partielle Ableitung kein Tensor mehr ist. Am Beispiel eines Tensors 1. Stufe gilt

$$r^i_{,k} \neq r^i|_k$$

Dies kommt daher, daß, wenn man bspw. die Ableitung eines Vektors in einem Punkt des krummlinigen Raumes bestimmen will, man Informationen über den Raum selbst, d.h. speziell über die Nachbarschaft des Punktes benötigt. Diese Informationen, die einen Punkt im Raum mit den weiteren, den Raum bildenden Punkten verknüpft, müssen sich aus der Metrik des Raumes ableiten lassen. Es ist nun möglich, aus der geforderten Invarianz der Ableitungen, einen Korrekturterm für die partiellen Ableitungen herzuleiten, so daß eine *kovariante Ableitung* im krummlinigen Raum gefunden werden kann. Für eine vektorwertige Funktion ergibt sich diese zu

$$r^i|_j = r^i_{,j} + \Gamma^i_{jk} r^k \quad (1.3)$$

wobei die Γ^i_{jk} ³ selbst keine Tensoreigenschaft besitzen. Mithilfe dieser Ableitung wird ein *Absolute Differential* über

$$Dr^i = r^i|_j du^j \quad (1.4)$$

definiert. Man kann zeigen, daß Dr^i die Komponenten des vollständigen Differentials bezüglich der krummlinigen Basis \mathbf{b}_i bildet, d.h. es gilt dann

$$d\mathbf{r} = Dr^i \mathbf{b}_i$$

1.1.1.3 Die Verallgemeinerung des Raumbegriffs

Nach dem *theorema egregium* von Gauß ist bekannt, daß die Krümmung einer Fläche allein vom Metriktenor abhängt. Das bedeutet, am Beispiel einer in einem dreidimensionalen kartesischen Raum eingebetteten Fläche, daß das Krümmungsmaß dieser Fläche ohne Informationen bezüglich einer Einbettung, d.h. allein aus Messungen

³Es handelt sich hier um die Christoffelsymbole 2. Art, die Ableitung dieser 'Objekte des räumlichen Zusammenhanges' aus den Metrikoeffizienten wird in einem folgenden Abschnitt eingehender behandelt.

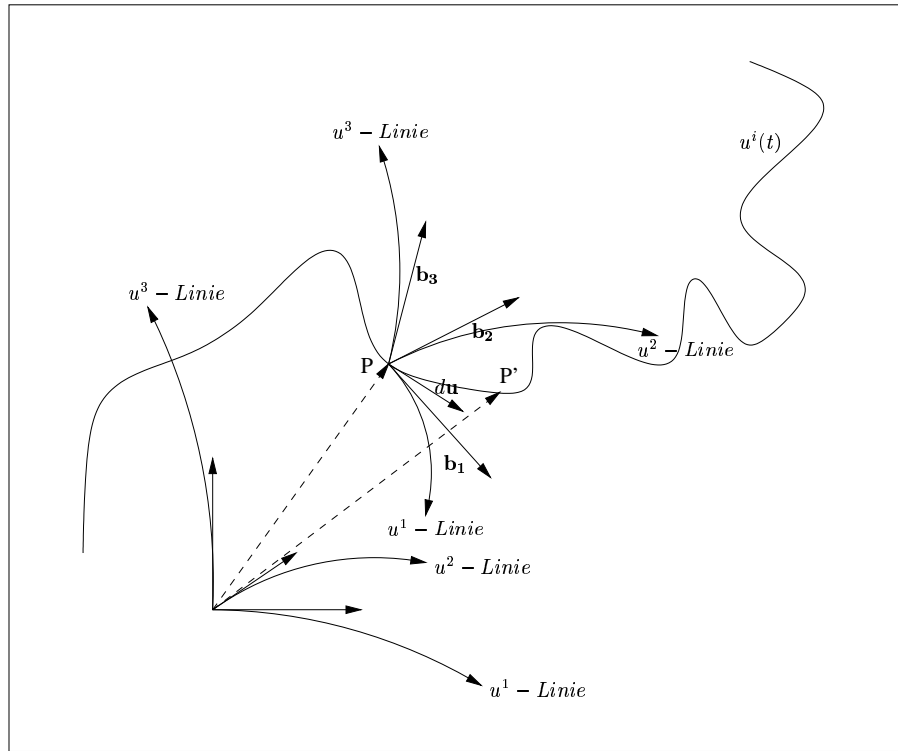


Abbildung 1.1: Geometrische Interpretation des Affinen Tangentialraums

auf der Fläche bestimmbar ist. Dies führte zu einer vom Einbettungsraum unabhängigen Flächentheorie, deren Grundlagen in den folgenden Abschnitten kurz aufgeführt sind.

1.1.1.3.1 Mannigfaltigkeit und Affiner Tangentialraum Der von Riemann eingeführte verallgemeinerte Raumbegriff ist die *Mannigfaltigkeit*. Die Definition einer solchen erfolgt über die Transformationsgleichungen zweier Koordinatensysteme

$$u^i = u^i(\bar{u}^1, \dots, \bar{u}^n) \quad (1.5)$$

$$\bar{u}^i = \bar{u}^i(u^1, \dots, u^n) \quad (1.6)$$

Sind die Transformationsgleichungen stetig differenzierbar, so handelt es sich bei der durch (1.5) und (1.6) gegebenen Mannigfaltigkeit um eine **n-dimensionale differenzierbare Mannigfaltigkeit**. In jedem ihrer Punkte, können die totalen Differentiale der Koordinaten über $du^i = \frac{\partial u^i}{\partial \bar{u}^j} d\bar{u}^j$ und umgekehrt bestimmt werden. Mit diesem Schritt erhält man die linearen Transformationen der Koordinatendifferentiale über die für einen Tensor erster Stufe geltenden Transformationskoeffizienten. Mit Hilfe des Tensorcharakters der Koordinatendifferentiale du^i läßt sich diesen in einem Punkt P ein Vektor du zuordnen.

$$du^i \longleftrightarrow du = du^i b_i \quad (1.7)$$

Ordnet man einem zweiten Tensor (bzw. Koordinatendifferential) ebenfalls einen Vektor $d\mathbf{v}$ zu, so kann man durch Erklärung einer Vektorsumme

$$ds^i = du^i + dv^i \longleftrightarrow d\mathbf{s} = d\mathbf{u} + d\mathbf{v} = (du^i + dv^i) \mathbf{b}_i$$

und eines Produktes mit einem Skalar α

$$p^i = \alpha t^i \longleftrightarrow \mathbf{p} = \alpha \mathbf{t} = \alpha t \mathbf{b}_i$$

der Mannigfaltigkeit im Punkt P einen Vektorraum anhängen. Es wird vereinbart, daß für die Elemente dieses Raumes, die Gesetze (1) und (2) aus Abschnitt 1.1.1.1 erfüllt sein sollen. Da kein Skalarprodukt erklärt ist, läßt sich nur ein *affiner Vektorraum* anhängen. Abb. 1.1 stellt eine geometrische Interpretation dieses Vektorraumes dar. Es sei eine Raumkurve $u^i(t)$ gegeben, außerdem existiert ein Punkt P auf der Kurve, für den diese den Parameterwert t annimmt. Ein benachbarter Punkt P' auf der Kurve habe nun den Parameterwert $t + dt$ und die Koordinaten \tilde{u}^i . Dem Koordinatendifferential $u^i - \tilde{u}^i = du^i$ wird gemäß (1.7) der Vektor $d\mathbf{u} = du^i \mathbf{b}_i$ zugeordnet \Rightarrow der Endpunkt des Vektors liegt nicht in P' . Außerdem entspricht dieser Vektor $d\mathbf{u}$ nur im Differentiellen dem durch $\frac{du^i}{dt}$ -definierten Tangentenvektor an die Kurve.

Dies führt zu dem Problem, daß einem Tensor in Form eines Koordinatendifferentials der Mannigfaltigkeit, unterschiedliche Vektoren bezüglich der affinen Tangentialräume zugeordnet werden. Die Tangentialräume in zwei verschiedenen Punkten sind in diesem Fall *nicht zusammenhängend*.

Um zu einem geeigneten Zusammenhang zwischen den Räumen zu gelangen, ist es notwendig die Parallelität von Vektoren im verallgemeinerten Raum auf andere Weise zu definieren. Für eine gekrümmte Fläche, als Beispiel für eine zweidimensionale Mannigfaltigkeit, läßt sich das Prinzip einfach verdeutlichen. Der affine Tangentialraum in einem Punkt P kann in einem solchen Fall mit der Tangentialebene an die Fläche in diesem Punkt identifiziert werden. Versucht man einen Vektor \mathbf{v} in der Tangentialebene in P , parallel in einen benachbarten Punkt P' zu verschieben, so ist dies nach der euklidischen Definition von Parallelität, aufgrund der Ortsabhängigkeit der Basisvektoren, nicht möglich. Eine 'parallelste' Verschiebung kann jedoch auf diese Weise definiert werden, daß man \mathbf{v} räumlich parallel (im euklidischen Sinn) nach P' versetzt und diesen im Anschluß daran in die Tangentialebene in P' projiziert. Diese Parallelverschiebung gilt natürlich nur für eine differentiell kleine Entfernung zwischen P und P' . Es kann gezeigt werden, daß diese Art der Verschiebung, der s.g. *Parallelverschiebung eines Tensors 1. Stufe nach Levi Civita* entspricht.

Ein Tensor 1. Stufe v^i einer Mannigfaltigkeit heißt parallelverschoben nach Levi Civita, entlang einer Kurve $u^i(t)$ mit dem Parameter t , wenn folgende Differentialgleichungen gelten

$$\frac{Dv^i}{dt} = 0$$

(d.h. sich sein absolutes Differential entlang der Kurve nicht ändert)

Mit (1.4) gilt die hierzu äquivalente Darstellung

$$v^i |_j \dot{u}^j = 0 \quad (1.8)$$

Über (1.8) sind die Tangentialräume in den Punkten P und P' miteinander verknüpft. Wie leicht zu erkennen ist, entspricht die Einführung der kovarianten Ableitung in (1.3) der Definition eines verallgemeinerten Paralleltranspor-

Bezeichnung	u^1	u^2
geographische Koordinaten	φ (ellipsoidische Breite)	λ (geographische Länge)
geodätische Polarkoordinaten	S (Länge der geodätischen Linie)	α (Azimut der geodätischen Linie)
geodätische Parallelkoordinaten:		
nach Soldner	x (Abzissenwert)	y (Ordinatenwert)
Gauß'sche isotherme Flächenkoordinaten	X (Gauß'sche Abzisse)	Y (Gauß'sche Ordinate)

Tabelle 1.1: Flächenparametersysteme auf dem Rotationsellipsoid

tes. Beide Operationen verknüpfen die affinen Tangentialräume und ermöglichen auf diese Weise die mathematische Beschreibung von Objekten in der Mannigfaltigkeit. Da diese Verknüpfung, nach Einführung einer Metrik, wie in (1.3) zu sehen, über die Christoffelsymbole geschieht, werden diese auch als *Objekte des affinen Zusammenhangs* im **Riemannschen Raum** bezeichnet.

1.1.1.3.2 Der Riemannsche Raum Der Riemannsche Raum entsteht durch die Ausstattung einer n -dimensionalen Mannigfaltigkeit mit einem symmetrischen Tensorfeld $g_{ij}(u^1, \dots, u^n)$, so daß die Länge einer Kurve $v^i(t)$ zwischen den Parameterwerten t_0 und t_1 gegeben ist durch

$$s = \int_{t_0}^{t_1} \sqrt{g_{ij} \dot{v}^i \dot{v}^j}$$

Durch die Einführung dieses Feldes, kann den Tangentialräumen über die Definition eines *Skalarproduktes*

$$g_{ij} u^i v^j = \mathbf{u} \cdot \mathbf{v}$$

eine Euklidische Metrik gegeben werden. Aus den partiellen Ableitungen des Metrikensors g_{ij} lassen sich dann, wie im folgenden noch gezeigt wird, die *Christoffelsymbole der zweiten Art* Γ_{jk}^i bestimmen. Sie sind die einzigen symmetrischen Objekte des Zusammenhangs, die die Länge eines parallelverschobenen Vektors unverändert lassen.

1.1.2 Das Problem der kürzesten Verbindung zweier Raumpunkte

Eine Aufgabe der Geodäsie besteht in der Anlage von Lagefestpunktfeldern. Die Bezugsfläche ist ein festgelegtes Rotationsellipsoid und die Lagekoordinaten eines geodätischen Punktes werden, nach einer geeigneten Projektion desselben auf das Bezugsellipsoid, in einem System Gaußscher Flächenparameter definiert. Die numerischen Werte dieser Parameter entsprechen somit den Lagekoordinaten der Punkte. Die am häufigsten Verwendung findenden Parametersätze können Tabelle 1.1 entnommen werden. Da meist mehrere solcher Systeme nebeneinander Verwendung finden, ist es notwendig, Flächenparametertransformationen zwischen den einzelnen Systemen durchzuführen. Eine Möglichkeit dieser Transformation beruht auf der Differentialgleichung der geodätischen Linie, d.h. der i.A. eindeutigen, bezüglich eines Linienelementes ds kürzesten, Verbindung zweier Punkte auf einer Fläche. Intuitiv ergeben sich die Bedingungen für das Vorliegen einer kürzesten Verbindung zweier Punkte entsprechend Abb.1.2. Im kartesischen Koordinatenraum wird die kürzeste Verbindung zweier Punkte mit den Ortsvektoren \mathbf{r}_1 und \mathbf{r}_2 durch einen Vektor $\mathbf{r}_{12} = \mathbf{r}_2 - \mathbf{r}_1$ realisiert. Sind diese beiden Punkte nun Elemente einer Fläche, so kann man direkt folgern, daß die kürzeste Verbindung der Punkte über eine Flächenkurve durch die Projektion der geradlinigen Verbindung \mathbf{r}_{12} auf die Fläche erhalten wird. Diese Projektion erfolgt so, daß jedem einzelnen Punkt von \mathbf{r}_{12} ein Lotfußpunkt auf der Fläche zugeordnet wird. Die Lotfußpunkte bilden dann die geodätische Linie zwischen den

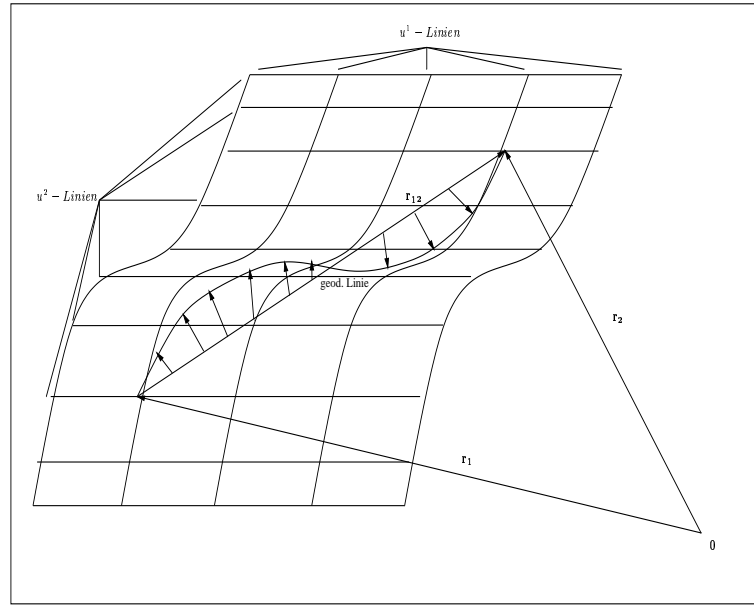


Abbildung 1.2: Verlauf der geodätischen Linie auf einer gekrümmten Fläche

beiden Punkten. Dies gilt streng genommen nur für stetige Flächen. Außerdem gibt es auf beliebigen Flächen keine eindeutige Zuordnung, da es mehrere geodätische Linien zwischen zwei Flächenpunkten geben kann. Weiterhin kann eine Flächenkurve nur dann die kürzeste Verbindung zwischen 2 Punkten darstellen, wenn sie bezüglich der Fläche selbst keine Krümmung aufweist, d.h. ihre Krümmung in jedem Punkt mit der Krümmung der Fläche identisch ist. Damit folgt, daß der Hauptnormalenvektor der geodätischen Linie in jedem Punkt dem Normalenvektor der Fläche entspricht. In den beiden folgenden Abschnitten wird nun die Bestimmungsleichung für den Verlauf der geodätischen Linie auf verschiedene Weise hergeleitet. In der ersten Herleitung wird der Begriff der Krümmung einer Verbindungslinie zweier Punkte auf gekrümmte Räume verallgemeinert und damit die Differentialgleichung der geodätischen Linie als Bedingung für eine bezüglich des gekrümmten Raumes krümmungslose Verbindung abgeleitet. In der zweiten Herleitung sei die Analogie zwischen einer Geraden im kartesischen Raum und der geodätischen Linie auf eine andere Weise herausgestellt. Die gesuchte Differentialgleichung ergibt sich als Bedingung für den Paralleltransport eines Tangenteneinheitsvektors. Anders ausgedrückt, ist die geodätische Linie die Linie, analog zur Geraden im kartesischen Raum, entlang welcher der Tangenteneinheitsvektor eine konstante Richtung besitzt.

1.1.2.1 Herleitung der Differentialgleichung der geodätischen Linie über die geradlinige Verbindung zweier Punkte

Für die Bestimmung der kürzesten Verbindung zweier Örter im dreidimensionalen Raum gilt allgemein folgender Zusammenhang

$$\frac{d^2 \mathbf{x}}{ds^2} = 0 \quad (1.9)$$

Diese Gleichung beinhaltet, daß die Krümmung der durch $\mathbf{x}(s)$ definierten Kurve Null ist. Das Linienelement

$$ds^2 = d(x^1)^2 + d(x^2)^2 + d(x^3)^2$$

beschreibt in einem kartesischen Koordinatensystem die Rechenvorschrift zur Bestimmung des Abstandes. Die

Lösung von (1.9) ergibt sich nach zweifacher Integration zu

$$\mathbf{x}(s) = \mathbf{a} \cdot s + \mathbf{b}$$

der Punktrichtungsform der Geradendarstellung im \mathfrak{R}_3 mit dem Parameter s . Um zu einer allgemein gültigen Darstellung der Differentialgleichung (1.9) für beliebige n -dimensionale Koordinatensysteme zu gelangen, muß $\mathbf{x}(s)$ zweimal integriert werden. Für $i = 1 \dots n$ gilt nach dem totalen Differential

$$\frac{d\mathbf{x}}{ds} = \frac{\partial \mathbf{x}}{\partial u^1} \frac{du^1}{ds} + \frac{\partial \mathbf{x}}{\partial u^2} \frac{du^2}{ds} + \frac{\partial \mathbf{x}}{\partial u^3} \frac{du^3}{ds} + \dots = \sum_{i=1}^n \frac{\partial \mathbf{x}}{\partial u^i} \frac{du^i}{ds}$$

Nach der Summenkonvention ergibt sich

$$\frac{d\mathbf{x}}{ds} = \frac{\partial \mathbf{x}}{\partial u^i} \frac{du^i}{ds}$$

und nach der zweiten Differentiation

$$\frac{d^2 \mathbf{x}}{ds^2} = \frac{d}{ds} \left(\frac{\partial \mathbf{x}}{\partial u^i} \right) \frac{du^i}{ds} + \frac{\partial \mathbf{x}}{\partial u^i} \frac{\partial}{\partial s} \left(\frac{du^i}{ds} \right) = \frac{\partial^2 \mathbf{x}}{\partial u^i \partial u^j} \frac{du^i}{ds} \frac{du^j}{ds} + \frac{\partial \mathbf{x}}{\partial u^i} \frac{d^2 u^i}{ds^2} = 0$$

Die Multiplikation mit $\frac{\partial \mathbf{x}}{\partial u^k}$ führt zu

$$\frac{\partial^2 \mathbf{x}}{\partial u^i \partial u^j} \frac{\partial \mathbf{x}}{\partial u^k} \frac{du^i}{ds} \frac{du^j}{ds} + \frac{\partial \mathbf{x}}{\partial u^i} \frac{\partial \mathbf{x}}{\partial u^k} \frac{d^2 u^i}{ds^2} = 0$$

Hierin kann nun $\frac{\partial \mathbf{x}}{\partial u^i} \frac{\partial \mathbf{x}}{\partial u^k}$ durch den Metriktensor g_{ik} ersetzt werden. Um die totalen Differentiale des Ortsvektors und der Basisvektoren des Dreibeins in die Basis zurückzuschreiben, d.h. vom einbettenden Raum unabhängig zu werden, muß der Term

$$\frac{\partial^2 \mathbf{x}}{\partial u^i \partial u^j} \frac{\partial \mathbf{x}}{\partial u^k} \quad (1.10)$$

durch eine nur von den krummlinigen Koordinaten abhängigen Größe ersetzt werden. Mit der Gleichung

$$\frac{\partial g_{ik}}{\partial u^j} = \frac{\partial \left(\frac{\partial \mathbf{x}}{\partial u^i} \frac{\partial \mathbf{x}}{\partial u^k} \right)}{\partial u^j} = \frac{\partial^2 \mathbf{x}}{\partial u^i \partial u^j} \frac{\partial \mathbf{x}}{\partial u^k} + \frac{\partial \mathbf{x}}{\partial u^i} \frac{\partial^2 \mathbf{x}}{\partial u^j \partial u^k}$$

und zwei weiteren, welche durch zyklische Vertauschung aus der obigen abzuleiten sind, erhält man nach einfacher Rechnung den folgenden Zusammenhang für (1.10)

$$\frac{1}{2} \left(\frac{\partial g_{ik}}{\partial u^j} + \frac{\partial g_{jk}}{\partial u^i} - \frac{\partial g_{ij}}{\partial u^k} \right) = \frac{\partial^2 \mathbf{x}}{\partial u^i \partial u^j} \frac{\partial \mathbf{x}}{\partial u^k} \equiv \Gamma_{kij} \quad (1.11)$$

Die mit Γ_{kij} bezeichneten dreidimensionalen Felder werden als *Christoffelsymbole erster Art* bezeichnet. Mit ihnen ergibt sich für die Gleichung der kürzesten Verbindung zweier Punkte

$$g_{ik} \frac{d^2 u^i}{ds^2} + \Gamma_{kij} \frac{du^i}{ds} \frac{du^j}{ds} = 0$$

Über die Multiplikation mit den kontravarianten Metrikoeffizienten und die anschließende Einführung der Christoffelsymbole der zweiten Art

$$\Gamma_{ij}^k \equiv g^{kl} \Gamma_{kij} = \frac{1}{2} g^{kl} \left(\frac{\partial g_{ik}}{\partial u^j} + \frac{\partial g_{jk}}{\partial u^i} - \frac{\partial g_{ij}}{\partial u^k} \right) \quad (1.12)$$

läßt sich diese weiter vereinfachen zu

$$\frac{d^2 u^l}{ds^2} + \Gamma_{jk}^l \frac{du^j}{ds} \frac{du^k}{ds} = 0 \quad (1.13)$$

1.1.2.2 Herleitung der Differentialgleichung der geodätischen Linie über Parallelverschiebung von Vektoren

Allgemein bedeutet eine parallele Verschiebung eines Vektors, daß Richtung und Länge desselben von der Verschiebung unberührt bleiben. Im euklidischen Raum bleibt ein Vektor und somit dessen kartesische Komponenten durch Paralleltransport unverändert. Um diese Unveränderlichkeit mathematisch zu beschreiben, setzt man das Differential des Vektors zu 0:

$$d\mathbf{v} = 0$$

in allgemeinen Koordinaten gilt für diesen Vektor $\mathbf{v} = v^i \mathbf{b}_i$.

Für die Basisvektoren gilt:

$$\mathbf{b}_i = \frac{\partial \mathbf{x}}{\partial u^i} \quad (1.14)$$

Das totale Differential ergibt sich damit nach der Produktregel zu

$$d\mathbf{v} = \mathbf{b}_i dv^i + v^i d\mathbf{b}_i = 0$$

Die Multiplikation mit den Basisvektoren und die Einführung des Metriktensors führt dann zu

$$g_{ji} dv^i + \mathbf{b}_j d\mathbf{b}_i v^i = 0$$

Mit dem totalen Differential der Basisvektoren $d\mathbf{b}_i = \frac{\partial \mathbf{b}_i}{\partial u^k} du^k$ und (1.14) folgt

$$\mathbf{b}_j d\mathbf{b}_i = \frac{\partial \mathbf{x}}{\partial u^j} \frac{\partial}{\partial u^k} \left(\frac{\partial \mathbf{x}}{\partial u^i} \right) du^k = \frac{\partial^2 \mathbf{x}}{\partial u^i \partial u^k} \frac{\partial \mathbf{x}}{\partial u^j}$$

Die rechte Seite der Gleichung entspricht (1.10) und kann dementsprechend durch die Christoffelsymbole der ersten Art ersetzt werden. Dies führt analog zum vorigen Kapitel, nach Einführung der Christoffelsymbolen zweiter Art, zur allgemeinen Form des Paralleltransportes eines kontravarianten Vektors:

$$dv^l + \Gamma_{jk}^l v^j du^k = 0 \quad (1.15)$$

Ist nun ein Tangentenvektor an eine Raumkurve $\mathbf{x}(s)$ durch $\frac{d\mathbf{x}}{ds} = \frac{\partial \mathbf{x}}{\partial u^i} \frac{du^i}{ds} = \frac{du^i}{ds} \mathbf{b}_i = v^i \mathbf{b}_i$ gegeben, dann folgt für dessen Parallelverschiebung, wenn

$$\frac{dv^l}{ds} + \Gamma_{jk}^l v^j \frac{du^k}{ds} = 0$$

das Äquivalent zu (1.15) bezüglich des Paralleltransportes entlang einer Kurve beschreibt direkt die Differentialgleichung der geodätischen Linie:

$$\frac{d^2 u^l}{ds^2} + \Gamma_{jk}^l \frac{du^j}{ds} \frac{du^k}{ds} = 0$$

1.1.3 Möglichkeiten zur Lösung der Differentialgleichung der geodätischen Linie

1.1.3.1 Lösung über Reihenentwicklung in Legendre Reihen

Für beliebige orthogonale Flächenparametersysteme ergibt sich die Gleichung der geodätischen Linie vereinfacht aus folgenden 3 Differentialgleichungen 1. Ordnung:

$$\begin{aligned}\frac{du}{ds} &= \frac{1}{\sqrt{g_{11}}} \cos(\alpha) \\ \frac{dv}{ds} &= \frac{1}{\sqrt{g_{22}}} \cos(\alpha) \\ \frac{d\alpha}{ds} &= \frac{g_{11,2}}{2g_{11} \cdot \sqrt{g_{22}}} \cos(\alpha) - \frac{g_{22,1}}{2g_{22} \sqrt{g_{22}}} \sin(\alpha)\end{aligned}\tag{1.16}$$

Damit lassen sich die die Koordinaten eines beliebigen Punktes $P_n(u^n, v^n)$ auf der geodätischen Linie, die im Pol $P_0(u^0, v^0)$ des lokalen geodätischen Polarkoordinatensystems den Richtungswinkel α bezüglich der Parameterlinie $v = \text{const}$ besitzt, in Abhängigkeit der Länge der geodätischen Linie s aus der Lösung von (1.16) über eine Taylorentwicklung nach

$$\begin{aligned}u^n = u(s) &= u(0) + \sum_{k=1}^{\infty} \frac{1}{k!} s^k \cdot \frac{d^k u}{ds^k} \Big|_{s=0} \\ v^n = v(s) &= v(0) + \sum_{k=1}^{\infty} \frac{1}{k!} s^k \cdot \frac{d^k v}{ds^k} \Big|_{s=0} \\ \alpha^n = \alpha(s) &= \alpha(0) + \sum_{k=1}^{\infty} \frac{1}{k!} s^k \cdot \frac{d^k \alpha}{ds^k} \Big|_{s=0}\end{aligned}$$

bestimmen. Da die Ableitungen von u , v und α nach der Bogenlänge Funktionen $f(u, v, \alpha)$ sind, ergeben sich die Ableitungen höherer Ordnung durch schrittweises Anwenden der Kettenregel am Beispiel für $u(s)$ nach:

$$\frac{d^2 u}{ds^2} = \frac{d}{ds} (f(u(s), v(s), \alpha(s))) = \frac{\partial f}{\partial u} \frac{\partial u}{\partial s} + \frac{\partial f}{\partial v} \frac{\partial v}{\partial s} + \frac{\partial f}{\partial \alpha} \frac{\partial \alpha}{\partial s}\tag{1.17}$$

Für beliebige Gauß'sche Flächenparametersysteme hängen die oben genannten Differentialquotienten linear von $\cos(\alpha)$ und $\sin(\alpha)$ ab. Somit kann die Lösung der 1. geodätischen Hauptaufgabe als Reihenentwicklung dargestellt werden:

$$\begin{aligned}\Delta u = u^n - u^0 &= A_{10} s \cos(\alpha^0) + \sum_{i+k=2}^{\infty} A_{ik} (s \cos(\alpha^0))^i (\sin(\alpha^0))^k \\ \Delta v = v^n - v^0 &= B_{01} s \sin(\alpha^0) + \sum_{i+k=2}^{\infty} B_{ik} (s \cos(\alpha^0))^i (\sin(\alpha^0))^k\end{aligned}$$

Nach Einführung der *Riemannschen Normalkoordinaten* $\chi_c = s \cos(\alpha^0)$ und $\chi_s = s \sin(\alpha^0)$, ergeben sich die s.g. *Legendreschen Reihen*

A_{ij}	Berechnungsvorschrift
A_{10}	$\frac{1}{\sqrt{g_{11}}}$
A_{20}	$-\frac{g_{11,1}}{4(g_{11})^2}$
A_{11}	$\frac{-g_{11,2}}{2g_{11}\sqrt{g_{11}g_{22}}}$
A_{02}	$\frac{g_{22,1}}{4g_{11}g_{22}}$
A_{30}	$\frac{-g_{11}(g_{11,2})^2 + 2g_{22}(g_{11,1})^2 - g_{11}g_{22}g_{11,1,1}}{12(g_{11})^3 g_{22}\sqrt{g_{11}}}$
A_{21}	$\frac{3g_{11}(g_{11,2})^2 g_{22,1} + 6g_{22}g_{11,1}g_{11,2} - 3g_{11}g_{22}g_{11,1,1,2}}{12(g_{11})^3 g_{22}\sqrt{g_{22}}}$
A_{12}	$\frac{\{g_{11}(g_{11,2}g_{22,2} - 2(g_{22,1})^2) + g_{22}(-2g_{11,1}g_{22,1} + 4(g_{11,2})^2) + g_{11}g_{22}(-2g_{11,2,2} + g_{22,1,1})\}}{12(g_{11})^2 (g_{22})^2 \sqrt{g_{11}}}$
A_{03}	$\frac{-g_{11}g_{22,1}g_{22,2} - 2g_{22}g_{11,2}g_{22,1} + g_{11}g_{22}g_{22,1,2}}{12(g_{11})^2 (g_{22})^2 \sqrt{g_{22}}}$

Tabelle 1.2: Koeffizienten der Legendreschen Reihe für 1. geod. Hauptaufgabe

$$\begin{aligned}\Delta u &= A_{10} \cdot \chi_c + \sum_{i+k=2}^{\infty} A_{ik} \cdot (\chi_c)^i (\chi_s)^k \\ \Delta v &= B_{01} \cdot \chi_s + \sum_{i+k=2}^{\infty} B_{ik} \cdot (\chi_c)^i (\chi_s)^k\end{aligned}$$

Der Wert für $\Delta\alpha$ ist ebenfalls auf diese Weise bestimmbar, jedoch existiert beim Beispiel der geographischen Koordinaten auf dem Rotationsellipsoid eine strenge Rechenvorschrift, welche sich aus dem *Satz von Clairaut* ableiten läßt und der Reihenentwicklung aus numerischen Gesichtspunkten vorzuziehen ist:

$$\alpha(u^0, u^n, \alpha^0) = \arcsin \left(\sqrt{\frac{1 + e' + \tan^2 u^0}{1 + e' + \tan^2 u^n}} \cdot \sin \alpha^0 \right)$$

(wobei u der geographischen Breite β entspricht) Der Vollständigkeit halber sei hier noch die Lösung der 2. geodätischen Hauptaufgabe, welche sich aus der Umkehrung der Reihen mittels Reiheninversion ergibt, angeben:

$$\begin{aligned}\chi_c &= \bar{A}_{10}\Delta u + \sum_{i+k=2}^{\infty} \bar{A}_{ik}(\Delta u)^i (\Delta v)^k \\ \chi_s &= \bar{B}_{01}\Delta v + \sum_{i+k=2}^{\infty} \bar{B}_{ik}(\Delta u)^i (\Delta v)^k\end{aligned}$$

Die benötigten Koeffizienten ergeben sich nach (1.17) sukzessive aus den Ableitungen. Die ersten Koeffizienten⁴ seien in den Tabellen (1.2) und (1.3) kurz dargestellt.

1.1.3.2 Lösung über numerische Integration des Differentialgleichungssystems

Die Entwicklung immer schnellerer Rechenanlagen in den letzten 20 Jahren führte dazu, daß die klassische Lösung der geodätischen Hauptaufgaben über die im vorigen Abschnitt beschriebene Reihenentwicklung mehr und mehr in

⁴Aus MORITZ, H., HOFMANN-WELLENHOF, B. (1993).

\bar{A}_{ij}	Berechnungsvorschrift
\bar{A}_{10}	$\sqrt{g_{11}}$
\bar{A}_{20}	$\frac{g_{11,1}}{4\sqrt{g_{11}}}$
\bar{A}_{11}	$\frac{g_{11,2}}{2\sqrt{g_{11}}}$
\bar{A}_{02}	$\frac{g_{22,1}}{4\sqrt{g_{11}}}$
\bar{A}_{30}	$\frac{-g_{11}(g_{11,2})^2 - g_{22}(g_{11,1})^2 + 2g_{11}g_{22}g_{11,1,1}}{24g_{11}g_{22}\sqrt{g_{11}}}$
\bar{A}_{21}	$\frac{3g_{11}(g_{11,2})^2g_{22,1} - 3g_{22}g_{11,1}g_{11,2} + 6g_{11}g_{22}g_{11,1,2}}{24g_{11}g_{22}\sqrt{g_{11}}}$
\bar{A}_{12}	$\frac{\{g_{11}(g_{11,2}g_{22,2} - 2(g_{22,1})^2) + g_{22}(g_{11,1}g_{22,1} - 2(g_{11,2})^2) + g_{11}g_{22}(4g_{11,2,2} - 2g_{22,1,1})\}}{24g_{11}g_{22}\sqrt{g_{11}}}$
\bar{A}_{03}	$\frac{-g_{11}g_{22,1}g_{22,2} + g_{22}g_{11,2}g_{22,1} - 2g_{11}g_{22}g_{22,1,2}}{24g_{11}g_{22}\sqrt{g_{11}}}$

Tabelle 1.3: Koeffizienten der Legendreschen Reihe für 2. geod. Hauptaufgabe

den Hintergrund trat. Zwar weist sie bezüglich der Rechengeschwindigkeit Vorteile gegenüber numerischen Verfahren auf, doch in Anbetracht der heutigen Prozessorleistungen von bis zu 1GHz, relativiert sich dies. Die numerische Integration kann nach Aufstellen der Differentialgleichung der geodätischen Linie für jede beliebig gekrümmten Fläche erfolgen, während die Lösung über eine Reihenentwicklung zunächst einen großen Aufwand an algebraischen Umformungen erfordert, der mit steigender Anforderung an die Genauigkeit auch von heute erhältlichen Computer Algebra Systemen (CAS) noch nicht in befriedigender Form durchgeführt werden kann.

Es steht eine Vielzahl verschiedener Integratoren⁵ zur numerischen Quadratur von Differentialgleichungen zur Verfügung. Diese unterscheiden sich in der Zahl ihrer Funktionsaufrufe, sowie in der Zuverlässigkeit. Einige arbeiten mit einer Fehlerschätzung, so daß sie, bei Vorgabe einer bestimmten Genauigkeit, ohne großen Zeitverlust, die Zahl der nötigen Iterationen zur Einhaltung der Vorgabe selbst abschätzen. An dieser Stelle sei auf das zweite Kapitel verwiesen, das sich intensiver mit dieser Problematik auseinandersetzt.

1.2 Das Bewegungsproblem in der Mechanik

In diesem zweiten Abschnitt des ersten Teils soll nun auf die Möglichkeiten der Formulierung des Bewegungsproblems in der Mechanik eingegangen werden. Hierzu seien zunächst kurz einige Begriffsdefinitionen aufgeführt. Im Anschluß daran wird auf die alternativen Darstellungsformen der Bewegungsgleichungen nach *Lagrange* und *Hamilton* eingegangen.

1.2.1 Begriffsdefinitionen

- Geschwindigkeit

Ein Teilchen bewege sich entlang einer Bahn C , dann ist seine Position zur Zeit t im Punkt P durch den Ortsvektor $\mathbf{x}(t)$ gekennzeichnet. Als Momentangeschwindigkeit des Teilchens im Punkt P definiert man $\mathbf{v} = \frac{d\mathbf{x}}{dt} = \dot{\mathbf{x}}$. Ist der Ortsvektor gegeben durch $\mathbf{x} = x^i(t) \mathbf{e}_i$, so folgt für die Geschwindigkeit $\mathbf{v} = \frac{dx^i}{dt} \mathbf{e}_i$. Der Betrag ergibt sich folglich zu $v = \|\mathbf{v}\| = \left\| \frac{d\mathbf{x}}{dt} \right\| = \sqrt{\left(\frac{dx^1}{dt} \mathbf{e}_1 + \frac{dx^2}{dt} \mathbf{e}_2 + \frac{dx^3}{dt} \mathbf{e}_3 \right)} = \frac{ds}{dt}$.

⁵Ein Vergleich der Leistungsfähigkeit verschiedener Integratoren bei der Lösung der geodätischen Hauptaufgaben auf einem Rotationsellipsoid ist in ARINGER (1994) dargestellt.

- Beschleunigung

Als Beschleunigung eines Teilchens im Punkt P wird definiert $\mathbf{a} = \frac{d\mathbf{v}}{dt} = \frac{d^2\mathbf{x}}{dt^2} = \dot{\mathbf{v}}$.

- Impuls

$$\mathbf{p} = m \cdot \mathbf{v} = m \cdot \frac{dx^i}{dt} \mathbf{e}_i$$

- Kraft

Greift an einem Körper der Masse m eine äußere Kraft \mathbf{F} an und bewegt sich dieser infolge der Kraftwirkung mit der Geschwindigkeit \mathbf{v} , dann gilt $\mathbf{F} = \frac{d}{dt}(m \cdot \mathbf{p})$, bei zeitunabhängiger Masse gilt dann das 2. Newtonsche Axiom $\mathbf{F} = m \cdot \mathbf{a} = m \cdot \frac{d^2\mathbf{x}}{dt^2} \mathbf{e}_i$.

- Arbeit

Bewirkt eine Kraft \mathbf{F} eine Verschiebung des Massepunktes um $d\mathbf{x}$, dann leistet sie die Arbeit $dW = \mathbf{F} d\mathbf{x}$. Die gesamte Arbeit die entlang eines Weges C von einem Vektorfeld \mathbf{F} bei der Bewegung eines Massepunktes verrichtet wird ergibt sich aus dem Kurvenintegral

$$W = \int_{P_1}^{P_2} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{x} = \int_{\mathbf{x}_1}^{\mathbf{x}_2} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{x}$$

- Kinetische Energie

Die gesamte Arbeit bei der Bewegung eines Masseteilchens von P_1 nach P_2 , wobei v_1 die Geschwindigkeit zum Zeitpunkt t_1 und v_2 die zum Zeitpunkt t_2 ist, ergibt sich nach

$$W = \int_{\mathbf{x}_1}^{\mathbf{x}_2} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{x} = \frac{1}{2}mv_2^2 - \frac{1}{2}mv_1^2 = T_2 - T_1$$

T_i bezeichnet hier die kinetische Energie des Teilchens zu den jeweiligen Zeitpunkten i .

- Konservatives Kraftfeld

Unter der Annahme, es existiere eine Skalarfunktion V , so daß gilt $\mathbf{F} = -\nabla V$, beträgt die bei der Bewegung eines Massepunktes geleistete Arbeit $W = V(\mathbf{x}_2) - V(\mathbf{x}_1)$. In diesem Fall ist die geleistete Arbeit unabhängig vom zurückgelegten Weg, daher wird ein solches Kraftfeld, das sich aus einem Potential ableiten läßt als konservatives Kraftfeld bezeichnet.

Folgende Bedingungen müssen erfüllt sein, damit ein konservatives Kraftfeld vorliegt:

1. $\nabla \times \mathbf{F} = \mathbf{rot}(\mathbf{F}) = \mathbf{0}$

2. $\oint_C \mathbf{F} \cdot d\mathbf{x} = 0$

- Potentielle Energie oder Potential

Der Skalar V wird als potentielle Energie oder als Potential eines Teilchens in einem konservativem Kraftfeld \mathbf{F} bezeichnet. Das Potential ist nur bis auf eine additive Konstante festgelegt. Unter der Annahme $V = 0$ für $\mathbf{x} = \mathbf{x}_0$, gilt für dieses

$$V = - \int_{\mathbf{x}_0}^{\mathbf{x}} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{x}$$

- Energieerhaltung

Für ein konservatives Kraftfeld gilt $T_1 + V_1 = T_2 + V_2$. Die Summe aus kinetischer Energie und potentieller Energie wird als Gesamtenergie $E = T + V$ bezeichnet. In einem konservativem Kraftfeld ist die Gesamtenergie $E = \text{const.}$

1.2.2 Erweiterte Methoden der Mechanik

Im Allgemeinen wird bei der Formulierung von Bewegungsproblemen hauptsächlich auf die Newton/Eulersche Bewegungsgleichung

$$m\ddot{\mathbf{x}} = \mathbf{F}(\alpha, \mathbf{x}(t), \dot{\mathbf{x}}(t), t) \quad (1.18)$$

zurückgegriffen. Wird hier das Kraftgesetz $\mathbf{F}(\alpha, \mathbf{x}(t), \dot{\mathbf{x}}(t), t)$ als quantitativer Einfluß der Umgebung auf einen Massepunkt vorgegeben, so liefert (1.18) eine vektorielle Differentialgleichung 2. Ordnung zur Bestimmung der Bahn $\mathbf{x}(t)$ dieses Masseteilchens. Die Herausstellung der Analogie zu den geodätischen Hauptaufgaben erfordert aber eine andere Betrachtungsweise des Bewegungsproblems, so daß in den folgenden Abschnitten zunächst drei weitere Methoden zur Lösung von Bewegungsproblemen dargestellt werden.

1.2.2.1 Lösung von Bewegungsproblemen über die Lagrangegleichungen erster Art

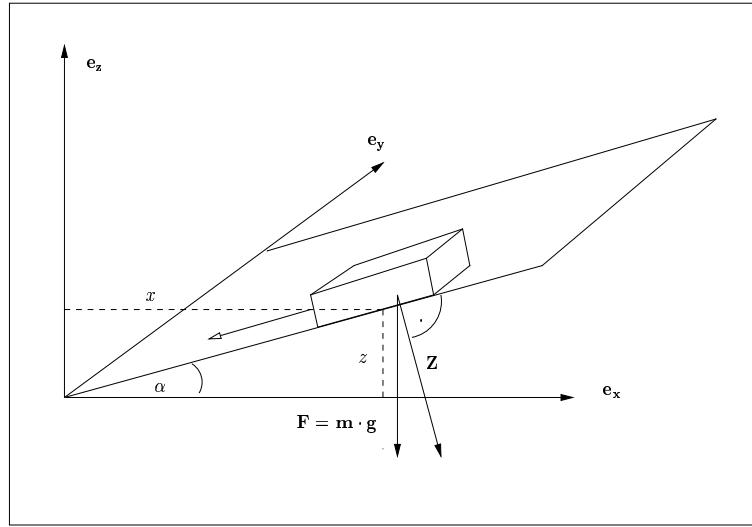
Innere und äußere Kräfte, die auf ein System von Massepunkten wirken, schränken die Bewegungsmöglichkeiten der einzelnen Teilchen meist nicht ein. Je nach Wahl der 6 Anfangswerte sind die Massepunkte in einem solchen Fall in der Lage, jeden Punkt des Raumes zu erreichen. Die meisten Bewegungen verlaufen jedoch nicht frei, d.h. die Massepunkte sind in ihrer Bewegung durch gewisse Nebenbedingungen eingeschränkt. Diese Nebenbedingungen sind zunächst geometrischer Art, bspw. kann als Nebenbedingung für die Bewegung eines starren Pendels, zum einen die feste Schwingebene, zum anderen der kugelförmige mögliche Aufenthaltsraum des Pendelkörpers festgelegt werden. Die Bewegung erfolgt dann entlang des Schnittes der beiden geometrischen Körper. Man kann nun über die Formulierung der s.g. *Lagrangegleichung erster Art* die Bewegungsgleichung lösen, indem man virtuelle Zwangskräfte \mathbf{Z}_k , d.h. Kräfte einführt, deren Wirkungslinien senkrecht zur einschränkenden Geometrie stehen und somit keine Arbeit verrichten.

Dies ist äquivalent zum s.g. *D'Alembertschen Prinzip*⁶:

$$\sum_k (m_k \ddot{\mathbf{x}}_k - \mathbf{F}_k) \cdot \delta \mathbf{x}_k = 0 \quad (1.19)$$

Mit den Zwangskräften $\mathbf{Z}_k = m_k \ddot{\mathbf{x}}_k - \mathbf{F}_k$.

⁶Das Prinzip (1.19) geht von den s.g. *virtuellen* Verschiebungen $\delta \mathbf{x}_k$ eines Massepunktes k zu einem festen Zeitpunkt t aus, und ist daher als differentielles Prinzip zu betrachten.


 Abbildung 1.3: Körper gleitet unter Einfluß der Schwerkraft \mathbf{F} eine Ebene herab

$m_k \ddot{\mathbf{x}}_{,k} - \mathbf{F}_{,k}$ ist dabei so zu interpretieren, daß sich die *eingeprägte* Kraft $-\mathbf{F}_{,k}$ mit der *Trägheitskraft* $\dot{\mathbf{p}}_k = m_k \ddot{\mathbf{x}}_{,k}$ im Gleichgewicht befindet.

Die Zwangskräfte dienen nur der geometrischen Festlegung der Bewegung und tragen, da sie keine Arbeit verrichten, nicht zur Bewegung selbst bei⁷. Allgemein lassen sich die Lagrangegleichungen erster Art in folgender Form darstellen

$$m_k \ddot{\mathbf{x}}_{,k} = \mathbf{F}_{,k} + \mathbf{Z}_{,k}$$

$$\Leftrightarrow m_k \ddot{\mathbf{x}}_{,k} = \mathbf{F}_{,k} + \sum_{i=1}^r \lambda_i \nabla g_{,i} \quad (1.20)$$

Die Zwangskräfte \mathbf{Z} werden, wie bereits erwähnt, derart eingeführt, daß sie orthogonal zur bewegungseinschränken- den Geometrie stehen, und somit in (1.20) dargestellt werden können als Vektoren

$$\mathbf{Z}_i = \lambda_i \nabla g_{,i}$$

in Richtung der Flächennormalen der restriktiven geometrischen Figuren, welche in der impliziten Darstellung

$$g_{,i}(\mathbf{x}_{,k}, t) = 0 \quad (1.21)$$

gegeben sind.

Beispiel: Ein Körper gleitet unter Einfluß der Schwerkraft eine schiefe Ebene hinunter:

Wie in Abb. 1.3 zu sehen, bildet die Schnittgerade der schiefen Ebene mit der $\mathbf{e}_x \mathbf{e}_z$ -Ebene den Winkel α mit der \mathbf{e}_x -Achse. Zum einen gilt daher zu jedem Zeitpunkt

$$g_1(\mathbf{x}, t) = x(t) \cdot \cos(\alpha) - z(t) \cdot \sin(\alpha) = 0$$

⁷Eine gute Einführung in die unterschiedlichen Methoden der theoretischen Mechanik bietet HEIL/KITZKA (1984)

zum anderen

$$g_2(\mathbf{x}, t) = y = 0$$

Für (1.20) ergibt sich in diesem Fall

$$m \cdot \ddot{\mathbf{x}} = \mathbf{F} + \lambda_1 \nabla g_{1.1} + \lambda_2 \nabla g_{2.2} \quad (1.22)$$

Um die Multiplikatoren zu bestimmen, kann man, da die Nebenbedingungen nicht explizit von der Zeit abhängen, d.h. $\frac{d^2 g_i}{dt^2} = 0$ gilt, man in diesem Fall die 2. Zeitableitungen der Nebenbedingungen über $\frac{d^2 g_i}{dt^2} = \frac{\partial g_i}{\partial x} \ddot{x} + \frac{\partial g_i}{\partial y} \ddot{y} + \frac{\partial g_i}{\partial z} \ddot{z}$ ermitteln. Es folgt dann

$$\frac{d^2 g_1}{dt^2} = \ddot{x} \sin(\alpha) - \ddot{z} \cos(\alpha) = 0 \quad (1.23)$$

$$\frac{d^2 g_2}{dt^2} = \ddot{y} = 0 \quad (1.24)$$

Aus (1.22) ergibt sich damit

$$m \cdot \begin{pmatrix} \ddot{x} \\ \ddot{y} \\ \ddot{z} \end{pmatrix} = m \cdot g \cdot \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ -1 \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} \lambda_1 \cdot \sin(\alpha) \\ \lambda_2 \\ -\lambda_1 \cdot \cos(\alpha) \end{pmatrix} \quad (1.25)$$

Nach Einsetzen der zweiten Zeitableitungen der Koordinaten aus (1.23) in (1.25) entstehen die folgenden 3 Bestimmungsgleichungen für die Lagrangemultiplikatoren λ_i .

$$\begin{aligned} m \cdot \frac{\ddot{z} \cos(\alpha)}{\sin(\alpha)} &= \lambda_1 \sin(\alpha) \\ 0 &= \lambda_2 \\ m \cdot \frac{\ddot{x} \sin(\alpha)}{\cos(\alpha)} &= -mg + \lambda_1 \cos(\alpha) \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} \Rightarrow \lambda_1 &= -mg \cdot \cos(\alpha) \\ \lambda_2 &= 0 \end{aligned}$$

Die Ergebnisse werden nun in die allgemeine Lagrange Gleichung 1. Art (1.20) eingesetzt und es ergibt sich

$$m \cdot \begin{pmatrix} \ddot{x} \\ \ddot{y} \\ \ddot{z} \end{pmatrix} = m \cdot g \cdot \begin{pmatrix} -\cos(\alpha) \sin(\alpha) \\ 0 \\ -\sin^2(\alpha) \end{pmatrix}$$

Diese Gleichung läßt sich direkt integrieren. Nach der geeigneten Wahl der Konstanten folgt die Bewegungsgleichung:

$$\mathbf{x}(t) = \begin{pmatrix} s(t) \cos(\alpha) \\ 0 \\ s(t) \sin(\alpha) \end{pmatrix}$$

mit

$$s(t) = -\frac{1}{2}g \cdot t^2 \cdot \sin(\alpha) + v_0 \cdot t + s_0$$

Die Weiterentwicklung dieses Lösungsprinzips führt dann zu den *Lagrangegleichungen zweiter Art*, sowie zum *Hamiltonformalismus*, die in den folgenden Abschnitten eingehender behandelt werden.

1.2.2.2 Lösung des Bewegungsproblems über die Lagrangegleichung zweiter Art

Ein Ansatz, der ebenfalls auf Lagrange zurück geht, versucht die Bewegungsgleichung zu lösen, indem der Lösungsraum durch die Einführung einer anderen Geometrie eingeschränkt wird. Die Einführung der Geometrie erfolgt über die Definition eines neuen Koordinatensystems, dessen Zahl unabhängiger Koordinaten eben der Zahl der Freiheitsgrade des Systems von Massepunkten entspricht, für welche die Bewegungsgleichungen zu lösen sind. Die Zahl der Freiheitsgrade f eines Systems entspricht dabei der Zahl der Koordinaten, die nötig sind, um die Ortsfunktionen der Massepunkte des Systems zu beschreiben. Über das zu wählende Koordinatensystem kann frei verfügt werden, jedoch bestimmt die Art des Systems die Komplexität der Lösung des Bewegungsproblems. Die Zahl der Freiheitsgrade verringert sich nun mit der Zahl der gegebenen Nebenbedingungen. Die minimal zur Beschreibung des Problems notwendigen Koordinaten werden als *generalisierte Koordinaten*⁸ q^1, q^2, \dots, q^f bezeichnet. Die Bewegung muß in diesen Koordinaten zwangsfrei verlaufen. Ein System von n Massepunkten in einem 3-D Raum wird durch $3n$ kartesische Koordinaten $x_{j,i}(t)$ für $j = 1, 2, 3$ und $i = 1, \dots, n$ beschrieben. Sei r die Zahl der Randbedingungen, so ergibt sich die Zahl der Freiheitsgrade des Systems nach $f = 3n - r$. Hieraus folgt, daß im Falle $r = 3n$ die Bewegung des Punktsystems durch die Bedingungsgleichungen eindeutig bestimmt ist.

Der Zusammenhang zwischen den rechtwinkligen kartesischen und den generalisierten Koordinaten eines Massepunktes i läßt sich wie folgt darstellen

$$\begin{aligned}x_{1,i} &= x_{1,i}(q^1, \dots, q^f, t) \\x_{2,i} &= x_{2,i}(q^1, \dots, q^f, t) \\x_{3,i} &= x_{3,i}(q^1, \dots, q^f, t)\end{aligned}$$

Bei diesen Gleichungen ist zu beachten, daß die Transformationsformeln stetig sind und ebenfalls stetige Ableitungen besitzen⁹. Man klassifiziert¹⁰ nun verschiedene mechanische Systeme folgendermaßen:

1. skleronome und rheonome Systeme

- (a) skleronom: explizite Zeitabhängigkeit in den Transformationsgleichungen
- (b) rheonom: keine explizite Zeitabhängigkeit

2. holonom und nichtholonyme Systeme

- (a) holonom: Nebenbedingungen lassen sich in der Form $\varphi(q^k; t) = 0$ für $k = 1, \dots, f$ darstellen
- (b) nichtholonom andernfalls

3. konservative und nicht konservative Systeme

- (a) konservativ: alle auf ein System wirkenden Kräfte lassen sich aus einer Potentialfunktion herleiten

⁸Bei diesen kann es sich auch um Winkel, Abstände oder daraus abgeleitete Größen handeln.

⁹An dieser Stelle ist auf die Analogie zur Definition einer Mannigfaltigkeit hingewiesen.

¹⁰Beispiel für eine Klassifikation eines mechanischen Systems: Ein Massepunkt bewege sich reibungslos auf einen langen Draht, welcher mit konstanter Winkelgeschwindigkeit um eine senkrechte Achse rotiert. In diesem Fall handelt es sich um ein rheonomes, holonomes und konservatives System.

(b) andernfalls

In den folgenden beiden Abschnitten werden die Lagrangegleichungen zweiter Art auf verschiedene Arten hergeleitet. Die erste Herleitung geht von den Lagrangegleichungen erster Art aus. Die zweite verfolgt einen Ansatz über das Variationsproblem. Bei dieser wird der Beweis zunächst nur für Integrale der Form

$$\int_a^b F(x, y, y') dx$$

angegeben, das Ergebnis ist jedoch leicht auf die in diesem Zusammenhang auftretenden Integrale der Form

$$\int_a^b F(x, y_1, y_2, \dots, y_f, y'_1, y'_2, \dots, y'_f) dx$$

zu übertragen.

1.2.2.2.1 Herleitung der Lagrange Gleichungen zweiter Art über die Newton/Eulersche Bewegungsgleichung Der Ortsvektor eines Massepunktes i bezüglich des rechtwinklig kartesischen Systems ist gegeben durch

$$\mathbf{x}_{.i} = \begin{bmatrix} x_{.i}^1 \\ x_{.i}^2 \\ x_{.i}^3 \end{bmatrix} = x_{.i}^j \mathbf{e}_j, \quad j = 1, 2, 3$$

Unter der Annahme, daß sich die generalisierten Koordinaten eines Massepunktes i sich aufgrund einer geleisteten Arbeit dW um dq_i^k verändern, folgt für die daraus entstehende Verschiebung

$$d\mathbf{x}_{.i} = \frac{\partial \mathbf{x}_{.i}}{\partial q^k} dq_i^k = \mathbf{x}_{.k} dq_i^k$$

Für die geleistete Arbeit in einem System von n Massepunkten ergibt sich nach

$$dW = \sum_{i=1}^n \mathbf{F}_{.i} d\mathbf{x}_{.i} = \sum_{i=1}^n \mathbf{F}_{.i} \frac{\partial \mathbf{x}_{.i}}{\partial q^k} dq_i^k = \sum_{i=1}^n \mathbf{F}_{.i} \mathbf{b}_{k.i} dq_i^k = \sum_{i=1}^n \bar{F}_{.i}^l \mathbf{b}_{l.i} \mathbf{b}_{k.i} dq_i^k = \sum_{i=1}^n \bar{F}_{.i}^l g_{lk.i} dq_i^k = \sum_{i=1}^n \Phi_{k.i} dq_i^k \quad (1.26)$$

mit Φ_k als der mit der ortsabhängigen Koordinate q^k assoziierten *generalisierten Kraft*, welche bestimmt werden kann über

$$\Phi_k = \sum_{i=1}^n \bar{F}_{.i}^l g_{lk.i} = \sum_{i=1}^n \mathbf{F}_{.i} \frac{\partial \mathbf{x}_{.i}}{\partial q^k}$$

Für einen Massepunkt i folgt aus (1.26) und mit dem totalen Differential

$$dW = \frac{\partial W}{\partial q^k} dq^k = \sum_{i=1}^n \Phi_{k.i} dq_i^k \Rightarrow \left(\Phi_k - \frac{\partial W}{\partial q^k} \right) dq^k = 0$$

Übertragen auf ein System von Massepunkten ergibt sich damit ein Gleichungssystem in dem, da die dq^k unabhängig voneinander sind, die Koeffizienten $\left(\Phi_k - \frac{\partial W}{\partial q^k} \right)$ alle Null sein müssen.

$$\Rightarrow \Phi_k = \frac{\partial W}{\partial q^k}$$

Die totale kinetische Energie eines Systems ergibt sich nach

$$T = \frac{1}{2} \sum_{i=1}^n m_i \dot{\mathbf{x}}_i^2 \quad (1.27)$$

oder als quadratische Form der generalisierten Geschwindigkeiten für den skleronomen Fall zu

$$T = \frac{1}{2} \sum_{i=1}^n m_i \frac{\partial \mathbf{x}_{,i}}{\partial q^k} \cdot \frac{\partial \mathbf{x}_{,i}}{\partial q^l} \dot{q}^k \dot{q}^l = \frac{1}{2} \sum_{i=1}^n m_i \cdot \mathbf{b}_{\mathbf{k},i} \cdot \mathbf{b}_{\mathbf{l},i} \dot{q}^k \dot{q}^l = \frac{1}{2} \sum_{i=1}^n m_i \frac{\partial \mathbf{x}_{,i}}{\partial q^k} \cdot \frac{\partial \mathbf{x}_{,i}}{\partial q^l} \dot{q}^k \dot{q}^l \quad (1.28)$$

Im Folgenden werden zwei zur Herleitung der Lagrange-Gleichungen notwendige Rechenregeln abgeleitet:

1. Kürzen von Produkten

In verallgemeinerten Koordinaten gilt für die Geschwindigkeit aufgrund der Kettenregel

$$\dot{\mathbf{x}}_{,i} = \sum_{k=1}^f \left(\frac{\partial \mathbf{x}_{,i}}{\partial q^k} \cdot \frac{\partial q^k}{\partial t} \right) + \frac{\partial \mathbf{x}_{,i}}{\partial t} = \sum_{k=1}^f (\mathbf{x}_{,k,i} \cdot \dot{q}^k) + \frac{\partial \mathbf{x}_{,i}}{\partial t} \quad (1.29)$$

Die Ableitung nach den generalisierten Geschwindigkeiten führt zum gesuchten Zusammenhang

$$\frac{\partial \dot{\mathbf{x}}_{,i}}{\partial \dot{q}^k} = \frac{\partial \left(\sum_{k=1}^f (\mathbf{x}_{,k,i} \cdot \dot{q}^k) + \frac{\partial \mathbf{x}_{,i}}{\partial t} \right)}{\partial \dot{q}^k} = \frac{\partial \mathbf{x}_{,i}}{\partial q^k} = \mathbf{x}_{,k,i} \quad (1.30)$$

2. Vertauschen von Operatoren

Nach (1.29) folgt

$$\begin{aligned} \frac{\partial \dot{\mathbf{x}}_{,i}}{\partial q^l} &= \sum_{k=1}^f \left(\frac{\partial^2 \mathbf{x}_{,i}}{\partial q^k \partial q^l} \cdot \dot{q}^k \right) + \frac{\partial^2 \mathbf{x}_{,i}}{\partial t \partial q^l} \\ \frac{d}{dt} \left(\frac{\partial \mathbf{x}_{,i}}{\partial q^l} \right) &= \sum_{k=1}^f \left(\frac{\partial}{\partial q^k} \left(\frac{\partial \mathbf{x}_{,i}}{\partial q^l} \right) \cdot \frac{dq^k}{dt} \right) + \frac{\partial}{\partial t} \left(\frac{\partial \mathbf{x}_{,i}}{\partial q^l} \right) = \sum_{k=1}^f \left(\frac{\partial^2 \mathbf{x}_{,i}}{\partial q^k \partial q^l} \cdot \dot{q}^k \right) + \frac{\partial^2 \mathbf{x}_{,i}}{\partial t \partial q^l} \end{aligned}$$

Es ergibt sich dann unter der Voraussetzung, daß die zweiten partiellen Ableitungen von $\mathbf{x}_{,i}$ stetig sind:

$$\frac{d}{dt} \left(\frac{\partial \mathbf{x}_{,i}}{\partial q^l} \right) = \frac{\partial \dot{\mathbf{x}}_{,i}}{\partial q^l} \quad (1.31)$$

Der Sinn der Einführung der neuen Koordinaten liegt nun darin, daß man die Nebenbedingungen (1.21) für die Lagrangegleichungen der ersten Art auch interpretieren kann als Gleichungen von $(3n - 1)$ -dimensionalen Hyperflächen in einem, durch die Punkte des mechanischen Systems definierten $3n$ -dimensionalen Konfigurationsraum. Der Schnitt der Hyperflächen bildet einen f -dimensionalen Riemannschen Teilraum mit den Parametern q^k . Dieser ist der Lösungsraum des Bewegungsproblems, mit anderen Worten, es ist der Raum, der noch von den Bahnkurven der Massepunkte erreichbar ist.

Wenn man die Lagrangegleichungen der ersten Art in den generalisierten Koordinaten ausdrückt, so fallen die Zwangskräfte weg. Dies liegt daran, daß durch Anwenden der Kettenregel bei der Ableitung von

$$g_{,i}(\mathbf{x}_{,k}(q^1(t), \dots, q^f(t)), t) = 0$$

nach den generalisierten Koordinaten zwei zueinander senkrecht stehende vektorielle Funktion entstehen, die miteinander skalar multipliziert werden. Zum einen ergeben sich Vektoren in Richtung der Flächennormalen der durch

$$g_{.i}(\mathbf{x}_{.k}, t) = 0$$

definierten Nebenbedingungen, zum anderen ergeben sich die Tangentenvektoren an den, durch die Parameter q^k definierten Lösungsraum der Bewegung.

Die Darstellung von (1.20) in generalisierten Koordinaten lautet

$$m_i \ddot{\mathbf{x}}_{.i} \frac{\partial \mathbf{x}_{.i}}{\partial q^l} = \mathbf{F}_{.i} \frac{\partial \mathbf{x}_{.i}}{\partial q^l} + \sum_{l=1}^r \lambda_l \frac{\partial g_{.i}(\mathbf{x}_{.k}(q^1, \dots, q^f), t)}{\partial \mathbf{x}_{.i}} \cdot \frac{\partial \mathbf{x}_{.i}}{\partial q^l}$$

Hierin entsprechen die $\frac{\partial g_{.i}(\mathbf{x}_{.k}(q^1, \dots, q^f), t)}{\partial \mathbf{x}_{.i}}$ den senkrecht zu der durch die Nebenbedingung definierten Fläche stehenden Vektoren, während die $\frac{\partial \mathbf{x}_{.i}}{\partial q^l}$ die Tangentenvektoren an den Lösungsraum sind. Damit gilt

$$\sum_{l=1}^r \lambda_l \frac{\partial g_{.i}(\mathbf{x}_{.k}(q^1, \dots, q^f), t)}{\partial \mathbf{x}_{.i}} \cdot \frac{\partial \mathbf{x}_{.i}}{\partial q^l} = 0$$

und die Darstellung der Bewegungsgleichung in den generalisierten Koordinaten reduziert sich auf die Erweiterung der Newton/Eulerschen Bewegungsgleichung mit $\frac{\partial \mathbf{x}_{.i}}{\partial q^k}$. Die Herleitung der Lagrangegleichungen der zweiten Art folgt dann über

$$m_i \ddot{\mathbf{x}}_{.i} \cdot \mathbf{x}_{.k.i} = \mathbf{F}_{.i} \cdot \mathbf{x}_{.k.i} \quad (1.32)$$

Wendet man die Produktregel und (1.31) an so gilt allgemein

$$\frac{d}{dt} \left(\dot{\mathbf{x}}_{.i} \frac{\partial \mathbf{x}_{.i}}{\partial q^k} \right) = \ddot{\mathbf{x}}_{.i} \cdot \frac{\partial \mathbf{x}_{.i}}{\partial q^k} + \dot{\mathbf{x}}_{.i} \cdot \frac{\partial \dot{\mathbf{x}}_{.i}}{\partial q^k}$$

Nach Umstellung und Multiplikation mit m_i folgt mit (1.32) unter Annahme der Konstanz der Masse

$$\frac{d}{dt} \left(m_i \cdot \dot{\mathbf{x}}_{.i} \frac{\partial \mathbf{x}_{.i}}{\partial q^k} \right) - m_i \cdot \dot{\mathbf{x}}_{.i} \cdot \frac{\partial \dot{\mathbf{x}}_{.i}}{\partial q^k} = m_i \cdot \ddot{\mathbf{x}}_{.i} \cdot \frac{\partial \mathbf{x}_{.i}}{\partial q^k}$$

Die rechte Seite der obigen Gleichung entspricht dabei der generalisierten Kraft (vgl. (1.26)):

$$m_i \cdot \ddot{\mathbf{x}}_{.i} \cdot \frac{\partial \mathbf{x}_{.i}}{\partial q^k} = \mathbf{F}_{.i} \frac{\partial \mathbf{x}_{.i}}{\partial q^k} = \Phi_{k.i}$$

Nach der Summation über alle Massepunkte folgt:

$$\frac{d}{dt} \left(\sum_i \left\{ m_i \cdot \dot{\mathbf{x}}_{.i} \frac{\partial \mathbf{x}_{.i}}{\partial q^k} \right\} \right) - \sum_i \left\{ m_i \cdot \dot{\mathbf{x}}_{.i} \cdot \frac{\partial \dot{\mathbf{x}}_{.i}}{\partial q^k} \right\} = \sum_i \Phi_{k.i} \quad (1.33)$$

mit (1.27) und (1.30) ergibt sich andererseits

$$\frac{\partial T}{\partial \dot{q}^k} = \sum_i \left\{ m_i \cdot \dot{\mathbf{x}}_{.i} \frac{\partial \mathbf{x}_{.i}}{\partial q^k} \right\}$$

$$\frac{\partial T}{\partial q^k} = \sum_i \left\{ m_i \cdot \dot{\mathbf{x}}_i \cdot \frac{\partial \dot{\mathbf{x}}_i}{\partial \dot{q}^k} \right\}$$

was eingesetzt in (1.33) zu den *Lagrangeschen Bewegungsgleichungen zweiter Art* führt :

$$\frac{d}{dt} \left(\frac{\partial T}{\partial \dot{q}^k} \right) - \frac{\partial T}{\partial q^k} = \Phi_k \quad (1.34)$$

Falls sich die generalisierten Kräfte aus einer Potentialfunktion nach

$$\Phi_k = \frac{\partial W}{\partial q^k} = - \frac{\partial V}{\partial q^k} \quad (1.35)$$

herleiten lassen, wobei das Potential eine reine Ortsfunktion $V(q^k)$ ist, kann man, mit Einführung der *Lagrange-funktion*

$$L = T - V \quad (1.36)$$

für (1.34) schreiben

$$\frac{d}{dt} \left(\frac{\partial L}{\partial \dot{q}^k} \right) - \frac{\partial L}{\partial q^k} = 0 \quad (1.37)$$

1.2.2.2.2 Herleitung der Euler/Lagrange-Gleichung über das Variationsproblem Ein dem differentiellen D'Alembertschen Prinzip gleichwertiges, integrales Prinzip ergibt sich aus der Integration der s.g. *Lagrangeschen Zentralgleichung*¹¹. Es handelt sich um das *Hamiltonsche Prinzip*¹²:

Ein konservatives mechanisches System bewegt sich zwischen den Zeitpunkten t_1 und t_2 so, daß das s.g. *Wirkungsintegral*

$$\int_{t_1}^{t_2} L dt$$

ein Extremum¹³ annimmt. Anders ausgedrückt gilt

$$\delta^1 \int_{t_1}^{t_2} L dt = 0$$

mit δ^1 als Zeichen für die erste Variation.

Wie schon zuvor für das D'Alembertsche Prinzip, können auch hier die Lagrangegleichungen zweiter Art abgeleitet werden. Der Einfachheit halber sei dies im folgenden, wie bereits erwähnt, für Funktionen des Typs $f(x, y, y')$ dargelegt.

Gesucht ist die Bedingung die eingehalten werden muß, damit ein Integral der Art

$$\int_a^b F(x, y, y') dx \quad (1.38)$$

Extremwerte annimmt. Dazu sei zunächst eine Kurve durch $y = Y(x)$ im Intervall $a \leq x \leq b$ vorgegeben welche durch die Punkte $A(a, Y(a))$ und $B(b, Y(b))$ verläuft. Eine benachbarte Kurve, ebenfalls durch A und B kann

¹¹Für die Herleitung dieser Gleichung sei auf HEITZ/STÖCKER-MEIER (1998) verwiesen.

¹²siehe SPIEGEL (1990)

¹³Aufgrund der Tatsache, daß es sich bei diesem meist um ein Minimum handelt, wird das Prinzip oft als *Hamiltonsches Prinzip der kleinsten Wirkung bezeichnet*.

dann durch

$$y = Y(x) + \varepsilon \eta(x) = Y + \varepsilon \eta$$

unter der Nebenbedingung $\eta(a) = \eta(b) = 0$ gegeben sein. ε sei in diesem Fall ein von x unabhängiger Parameter. Das zu (1.38) äquivalente Integral der benachbarten Kurve lautet damit

$$I(\varepsilon) = \int_a^b F(x, Y + \varepsilon \eta, Y' + \varepsilon \eta') dx$$

Die Bedingung für ein Extremum ist dann $\frac{\partial I(\varepsilon)}{\partial \varepsilon} \big|_{\varepsilon=0} = 0$. Nach der Durchführung der Differentiation unter dem Integral, ergibt sich die notwendige Bedingung zu

$$\frac{\partial I(\varepsilon)}{\partial \varepsilon} \big|_{\varepsilon=0} = \int_a^b \left(\frac{\partial F}{\partial y} \eta + \frac{\partial F}{\partial y'} \eta' \right) dx = 0$$

Partielle Integration führt dann zu

$$\int_a^b \eta \left(\frac{\partial F}{\partial y} - \frac{d}{dx} \left(\frac{\partial F}{\partial y'} \right) \right) dx = 0$$

Da η beliebig gewählt werden darf, gilt entsprechend auch

$$\frac{d}{dx} \left(\frac{\partial F}{\partial y'} \right) + \frac{\partial F}{\partial y} = 0 \quad (1.39)$$

(s.g. *Eulersche Gleichung*)

1.2.2.2.3 Beispiel zur Lösung von Bewegungsproblemen über die Lagrangegleichungen zweiter Art

Das Prinzip der Lösung von Bewegungsproblemen über die Lagrangegleichungen zweiter Art sei am, schon bei den Lagrangegleichungen erster Art besprochenen, einfachen Beispiel eines, eine schiefe Ebene reibungslos herabgleitenden Körpers, dargestellt. Wie in Abb. 1.3 ersichtlich, kann im vorliegenden kartesischen Koordinatensystem $[\mathbf{e}_x, \mathbf{e}_y, \mathbf{e}_z]$ eine generalisierte Koordinate s eingeführt werden, die die Bewegung des Körpers ausreichend beschreibt. In diesem Fall ist leicht erkennbar, daß das System nur einen Freiheitsgrad besitzt und somit *eine* generalisierte Koordinate zur Beschreibung der Bewegung ausreicht. Die Koordinate s unterliegt keinerlei Zwängen, d.h. sie kann je nach Wahl der Anfangsbedingungen jeden Wert annehmen. Die Transformationsgleichungen lauten in diesem Fall

$$\begin{aligned} x &= s \cdot \cos(\alpha) \\ y &= 0 \\ z &= s \cdot \sin(\alpha) \end{aligned}$$

Nun wird zur Lösung des Problems die Lagrangefunktion nach (1.36) aufgestellt. Für die kinetische Energie ergibt sich

$$T = \frac{1}{2} m (\dot{x}^2 + \dot{y}^2 + \dot{z}^2) = \frac{1}{2} m \dot{s}^2$$

Die potentielle Energie ist gegeben durch

$$V = m \cdot g \cdot z = m \cdot g \cdot s \cdot \sin(\alpha)$$

Die Lagrangefunktion lautet somit

$$L = \frac{1}{2}m\dot{s}^2 - m \cdot g \cdot s \cdot \sin(\alpha)$$

und mit $\dot{q} = \dot{s}$ und $q = s$ ergibt sich für (1.37)

$$\frac{d}{dt} \left(\frac{\partial L}{\partial \dot{q}^k} \right) - \frac{\partial L}{\partial q^k} = m \cdot \ddot{s} - m \cdot g \cdot \sin(\alpha) = 0$$

Daraus ergibt sich die folgende Differentialgleichung zweiter Ordnung

$$\ddot{s} = g \cdot \sin(\alpha)$$

Die Integration führt schließlich zur Bewegungsgleichung:

$$s(t) = -\frac{1}{2}gt^2 \sin(\alpha) + \dot{s}_0 t + s_0$$

Mit Hilfe des *Lagrangeformalismus* kann man die Zahl, der für das Bewegungsproblem zu lösenden Differentialgleichungen von $3n$ auf $f = (3n - r)$ reduzieren. Jedoch bleibt hier das Problem Konstanten der Bewegung zu bestimmen, die in der Form einer Differentialgleichung erster Ordnung vom Typ $\tilde{G} = (q^k(t), \dot{q}^k(t), t) = \text{const}$ die Gesamtordnung des Systems jeweils um 1 verringern. Man kann zwar durch Betrachten von L , zyklische Koordinaten bestimmen, d.h. Koordinaten, von der die Lagrangefunktion nicht explizit abhängt¹⁴, aber dieses Verfahren ist recht umständlich. Um das Problem zu vereinfachen, führt man zusätzlich weitere Koordinaten so ein, daß diese konstant werden, wenn die ihnen zugehörige generalisierte Koordinate zyklisch wird. Nach (1.37) ist dies der Fall bei den generalisierten Impulsen

$$p^k = \frac{\partial L}{\partial \dot{q}^k} = 0$$

Die Erweiterung des Lösungsraumes auf einen $2f$ -dimensionalen Raum¹⁵ mit den Koordinaten (q^k, p^k) für $k = 1, \dots, f$ führt zur s.g. *Hamilton Theorie* mit der eine Möglichkeit gegeben wird, zyklische Koordinaten und damit Konstanten der Bewegung auf einfache Weise zu bestimmen.

1.2.2.3 Lösung mechanischer Probleme über den Hamiltonformalismus

Die Definition der *Hamiltonfunktion* mit Hilfe der *Lagrangefunktion* lautet

$$H = \sum_{k=1}^f p^k \dot{q}^k - L \quad (1.40)$$

Diese Funktion entspricht im Falle eines konservativen Systems, der gesamten Energie

$$H = E_{ges} = E_{kin} + E_{pot} = T + V$$

dieses Systems. Damit ist ersichtlich, daß es sich bei (1.40), unter Voraussetzung daß die potentielle Energie unabhängig von der Zeit ist, nur um eine Form des Energieerhaltungssatzes handelt. Allgemein sollte die Hamiltonfunktion sich mit Hilfe der Lagrangegleichungen als eine Funktion der generalisierten Koordinaten und der generalisierten Impulse $H(q^k, p^k; t)$ darstellen lassen. Man kann nun die Bewegungsgleichungen auf folgende Weise in symmetrischer

¹⁴Für diese gilt daher $\frac{\partial L}{\partial q^k} = 0 = \dot{p}^k$

¹⁵Wird auch als *pq* - *Phasenraum* bezeichnet.

Form angeben

$$\begin{aligned}\dot{p}^k &= -\frac{\partial H}{\partial q^k} \\ \dot{q}^k &= \frac{\partial H}{\partial p^k}\end{aligned}$$

Diese Gleichungen werden als *kanonische* oder *Hamiltonsche Bewegungsgleichungen* bezeichnet. Die Symmetrie der Impuls- und Ortskoordinaten ist leicht zu erkennen. Jede zyklische Koordinate q^i für die gilt $\dot{p}^k = \frac{\partial L}{\partial q^k} = 0$ verringert nun die Ordnung der kanonischen Gleichungen um 2. Diese zyklische Koordinate läßt sich durch direkte Integration bestimmen. Ist es nun möglich, durch eine Koordinatentransformation alle q^k zyklisch zu machen, so ist das Bewegungsproblem auf die Integration von f Bestimmungsgleichungen der q^k zurückgeführt. Der Vorteil des Hamiltonformalismus besteht nun darin, daß es möglich ist aufgrund der Symmetrie, durch Einführung neuer Koordinaten bzw. über Koordinatentransformationen, zyklische Koordinaten auf einfache Weise zu ermitteln. Jedoch ist die kanonische Darstellung nicht invariant bezüglich beliebiger Transformationen, wie es bei den *Lagrangeschen Gleichungen zweiter Art* der Fall ist. Eine Transformation, für die die kanonische Darstellung invariant ist, wird als *kanonische Transformation* bezeichnet. Seien die neuen Koordinaten durch

$$\begin{aligned}\bar{p}^k &= \bar{p}^k(p^k, q^k, t) \\ \bar{q}^k &= \bar{q}^k(p^k, q^k, t)\end{aligned}$$

gegeben, und gibt es eine neue Funktion \bar{H} , so daß

$$\begin{aligned}\dot{\bar{p}}^k &= \frac{\partial \bar{H}}{\partial \bar{q}^k} \\ \dot{\bar{q}}^k &= \frac{\partial \bar{H}}{\partial \bar{p}^k}\end{aligned}$$

gilt, dann existiert eine Lagrangefunktion \bar{L} , für die dann folgt

$$\bar{H} = \sum \bar{p}^k \dot{\bar{q}}^k - \bar{L}$$

Aus dem Hamiltonschen Prinzip

$$\begin{aligned}\int_{t_1}^{t_2} L dt &\equiv \min \\ \int_{t_1}^{t_2} \bar{L} dt &\equiv \min\end{aligned}$$

läßt sich eine notwendige Existenz einer s.g. *Erzeugenden Funktion* G mit $\frac{\partial G}{\partial t} = L - \bar{L}$ ableiten. Hängt diese von q^k , \bar{p}^k und t ab, so wird sie mit $G(q^k, \bar{p}^k, t) = \tilde{S}(q^k, \bar{p}^k, t)$ bezeichnet. Hier gilt dann

$$\begin{aligned}\bar{H} &= \frac{\partial \tilde{S}}{\partial t} + H, \quad \bar{q}^k = \frac{\partial \tilde{S}}{\partial \bar{p}^k}, \quad \dot{\bar{q}}^k = \frac{\partial \bar{H}}{\partial \bar{p}^k} \\ p^k &= \frac{\partial \tilde{S}}{\partial q^k}, \quad \dot{p}^k = \frac{\partial \bar{H}}{\partial \bar{q}^k}\end{aligned}$$

Wenn man nun erreicht, daß \bar{p}^k und \bar{q}^k zyklische Variablen werden, so läßt sich, wie zuvor bereits erwähnt, das mechanische Problem einfach lösen. Es existiert in Form der *Hamilton-Jacobischen Gleichung* eine Bedingung für die s.g. *Erzeugende Funktion* einer solchen kanonischen Transformation. Um das Bewegungsproblem zu lösen, wird eine Funktion \tilde{S} derart bestimmt, daß sie die Bedingung $\frac{\partial \tilde{S}}{\partial t} + H(p^k, q^k, t) = 0$ oder

$$\frac{\partial \tilde{S}}{\partial t} + H\left(\frac{\partial \tilde{S}}{\partial t}, q^k, t\right) = 0 \quad (1.41)$$

erfüllt. Die Lösung kann in der Form $\tilde{S}(q^k, \beta^k, t)$ erhalten werden, dabei bezeichnen die β^k die übrigen n freien Parameter¹⁶, welche bis auf eine gemeinsame additive Konstante festgelegt sind. Die Ortskoordinaten q^k (β^k, γ^k, t) können über $p^k = \frac{\partial \tilde{S}}{\partial q^k}$ und $\bar{q}^k = \frac{\partial \tilde{S}}{\partial \beta^k} = \gamma^k = \text{const.}$ bestimmt werden. Falls die Hamiltonfunktion nicht explizit von der Zeit abhängt, läßt sich der von der Zeit unabhängige Teil der Erzeugenden, nach Separation der Variablen, schreiben als

$$\hat{S} = \hat{S}_1(q^1) + \hat{S}_2(q^2) + \dots + \hat{S}_f(q^f)$$

Damit vereinfacht sich die Hamilton-Jacobische Gleichung zu

$$H\left(\frac{\partial \hat{S}}{\partial q^k}, q^k\right) = E = \text{const.}$$

worin E die Gesamtenergie des Systems bezeichnet.

1.3 Herausstellen der Analogie zwischen dem geometrischen und mechanischen Problem

1.3.1 Ableitung der Differentialgleichung der geodätischen Linie über die Eulersche Gleichung

Die Differentialgleichung der geodätischen Linie kann nun, nach den in den vorigen Abschnitten beschriebenen Verfahren, abgeleitet werden. Die Eigenschaft der geodätischen Linie, die kürzeste Verbindung in beliebigen, durch ihre Metrik ausgezeichneten Riemannschen Räumen darzustellen, führt zu einer Möglichkeit der Ableitung ihrer Bestimmungsgleichung über die Minimierung des durch

$$s_{AB} = \int_A^B ds = \int_A^B \sqrt{g_{ij} du^i du^j} = \int_{s_1}^{s_2} \sqrt{g_{ij} \frac{du^i}{ds} \frac{du^j}{ds}} ds$$

gegebenen Abstandsmaßes. Eingesetzt¹⁷ in $\frac{d}{ds} \left(\frac{\partial F}{\partial \dot{u}^k} \right) - \frac{\partial F}{\partial u^k} = 0$ ergibt sich, wenn zunächst $s \geq 1$ angenommen wird und somit die Wurzel vernachlässigt werden kann,

$$\frac{d}{ds} \left(\frac{\partial \left(g_{ij} \frac{du^i}{ds} \frac{du^j}{ds} \right)}{\partial \dot{u}^k} \right) - \frac{\partial \left(g_{ij} \frac{du^i}{ds} \frac{du^j}{ds} \right)}{\partial u^k} = 0 \quad (1.42)$$

¹⁶Diese werden mit den neuen Impulsen \bar{p}^k identifiziert.

¹⁷Hier sei anzumerken, daß zum besseren Vergleich $\frac{du^i}{ds} = \dot{u}^i$ gesetzt wurde

$$\Rightarrow \frac{d}{ds} \left(2 \cdot g_{ij} \frac{du^i}{ds} \right) - \frac{\partial g_{ij}}{\partial u^k} \frac{du^i}{ds} \frac{du^j}{ds} = 0 \quad | : 2$$

Nach Umordnung folgt dann

$$g_{ij} \ddot{u}^i + \frac{1}{2} (g_{ik,j} + g_{kj,i} - g_{ij,k}) \dot{u}^i \dot{u}^j = 0$$

Jetzt werden wieder die Christoffelsymbole der ersten Art eingeführt und analog zu den in den vorigen Kapiteln beschriebenen Verfahren ergibt sich die folgende Differentialgleichung als Bestimmungsgleichung¹⁸ für den Verlauf der geodätischen Linie im durch g_{ij} definierten Riemannschen Raum.

$$\frac{d^2 u^l}{ds^2} + \Gamma_{jk}^l \frac{du^j}{ds} \frac{du^k}{ds} = 0$$

1.3.2 Herleitung der expliziten Form der Lagrange-Gleichungen zweiter Art

In den vorhergegangenen Abschnitten wurde zum einen die Herleitung der Lagrangeschen Gleichungen aus der Erweiterung der Newton/Eulerschen Bewegungsgleichung in generalisierten Koordinaten aufgezeigt, zum anderen wurde gezeigt, daß die Bedingungsgleichungen des Variationsproblems

$$\delta^1 \int_a^b F(t, q_1, q_2, \dots, q_f, \dot{q}_1, \dot{q}_2, \dots, \dot{q}_f) dt = 0$$

den Differentialgleichungen der geodätischen Linie ebenso äquivalent, sind wie auch den Lagrange-Gleichungen der zweiten Art. Es handelt sich also bei der Lösung der geodätischen Hauptaufgaben, wie auch bei der Lösung der Bewegungsgleichung über die Lagrange-Gleichungen der zweiten Art, um eine Lösung desselben Problems. Um die Analogie etwas besser herausstellen zu können, sei an dieser Stelle die Herleitung der expliziten Form der Lagrange-Gleichungen über die Einführung der generalisierten Koordinaten angeführt. Dieses schon zuvor beschriebene Verfahren, das Bewegungsproblem über eine Einschränkung des Lösungsraumes, durch die Wahl von generalisierten Koordinaten, zu vereinfachen, formuliert das mechanische Problem in einer f -dimensionalen *differenzierbaren Mannigfaltigkeit*. Über die Einführung einer Metrik wird diese Mannigfaltigkeit zu einem Riemannschen Raum. Die Bedingung welche die Metrik erfüllen muß, ist an die Existenz eines symmetrischen Tensorfeldes $g_{ij}(q^1, \dots, q^f)$ gebunden, so daß sich die Länge einer Kurve zwischen 2 Parameterwerten t_0 und t_1 berechnet läßt nach

$$s = \int_{t_0}^{t_1} \sqrt{g_{ij} \dot{q}^i \dot{q}^j} dt$$

Wie in (1.28) gezeigt, erfüllt die kinetische Energie diese Forderung, so daß man einen Metriktenor der Form

$$g_{ij}(q^k) = \sum_l m_l \frac{\partial \mathbf{x}_l}{\partial q^i} \frac{\partial \mathbf{x}_l}{\partial q^j} \quad (1.43)$$

eingeführen kann. Hieraus ergibt sich die Transformation $ds^2 = 2T dt^2 = g_{ij} \dot{q}^i \dot{q}^j dt^2$ wobei das auftretende Linienelement ds als *kinematisches Linienelement* bezeichnet wird. Das Hamiltonsche Prinzip besagt, daß falls ein konservatives System vorliegt und sich daher die Massenkräfte nach (1.35) berechnen lassen, die erste Variation von

¹⁸Diese Gleichung beschreibt den Verlauf einer entfernungsmäßig kürzesten Verbindung, während in (1.37) durch die Transformation $ds^2 = 2T dt^2 = g_{ij} \dot{q}^i \dot{q}^j dt^2$ eine kürzeste Verbindung bezüglich des eingeführten Linienelementes beschrieben wird.

(1.36) verschwindet. Die Lagrangefunktion $L = T - V$ ergibt sich dann mit (1.43) und $V(q^k)$ zu

$$L = \frac{1}{2} g_{ij}(q^k) \dot{q}^i \dot{q}^j - V(q^k) \quad (1.44)$$

Setzt man diese in die Eulerschen Gleichungen ein, so folgt analog zu (1.42)

$$\frac{d}{dt}(g_{ij}\dot{q}^i) - \frac{1}{2} \frac{\partial g_{ij}}{\partial q^k} \dot{q}^i \dot{q}^j - \Phi_k = 0$$

Wie leicht ersichtlich, ergibt sich dann

$$\frac{d^2 q^l}{dt^2} + \Gamma_{jk}^l \frac{dq^j}{dt} \frac{dq^k}{dt} = \Phi_k$$

Diese Gleichung entspricht (1.34), damit gilt für den kräftefreien Fall, d.h. für den Fall mit Potential 0 die Differentialgleichung der geodätischen Linie:

$$\frac{d^2 q^l}{dt^2} + \Gamma_{jk}^l \frac{dq^j}{dt} \frac{dq^k}{dt} = 0$$

Somit ist die Lösung der Differentialgleichung der geodätischen Linie vollkommen analog zur Lösung der Bewegungsgleichung eines Massepunktes auf einer Fläche mit dem Potential Null und der Bogenlänge s als unabhängigem Parameter. Dies führt dazu, daß Lösungsstrategien zwischen den beiden Problemen übertragbar sind. Vor allem läßt sich damit die Differentialgleichung der geodätischen Linie in kanonischer Form angeben.

1.4 Eine Möglichkeit der Lösung der geodätischen Hauptaufgaben über die kanonischen Gleichungen der geodätischen Linie

Aufgrund der zuvor beschriebenen Analogie, ist es möglich, den Hamiltonformalismus zur Lösung der geodätischen Hauptaufgaben zu verwenden. Angewandt auf die Problematik der geodätischen Hauptaufgaben auf einem Rotationsellipsoid, folgt aus (1.44) und wenn das Potential den Wert 0 erhält, daß die Gesamtenergie, die in einem solchen Fall durch die Hamiltonfunktion H gegeben ist, nur aus dem Anteil der kinetischen Energie besteht. Wichtig ist hierbei die Betrachtung des kinematischen Linienelementes $ds^2 = 2Tdt^2$, welches beim Lagrangeformalismus das geometrische Linienelement ersetzt. Falls nun der Hamiltonformalismus angewandt werden soll, so muß die quadratische Form für die kinetische Energie durch die Metrik des Rotationsellipsoides ersetzt werden. Demzufolge ergibt sich analog zu (1.44) für die Hamiltonfunktion

$$H = T + V = T = \frac{1}{2} g_{ij} \dot{q}^i \dot{q}^j \quad (1.45)$$

Im Vergleich zum allgemeinen Linienelement $ds^2 = \tilde{g}_{ij} du^i du^j$ sieht man, daß in der kinetischen Energie und damit auch im kinematischen Linienelement die Geschwindigkeiten $\dot{q}^i = \frac{\partial q^i}{\partial t}$ auftreten. Bei der Allgemeinen Darstellung sind jedoch nur die Differentiale du^i vorhanden. Aus diesem Grund ergibt sich die Hamiltonfunktion zur Bestimmung der kürzesten Verbindung zweier Punkte in beliebigen Riemannschen Räumen zu

$$H = \frac{1}{2} \tilde{g}_{ij} \frac{du^i}{ds} \frac{du^j}{ds}$$

Um das Problem lösen zu können, müssen die generalisierten Geschwindigkeiten in (1.45) eliminiert werden, damit sich die Hamiltonfunktion in der benötigten Form ergibt. Dabei kann man die Bestimmungsgleichung für die

generalisierten Impulse

$$p^k = \frac{\partial T}{\partial \dot{q}^k} \quad (1.46)$$

verwenden.

Für den Fall der Lösung der geodätischen Hauptaufgaben folgt mit (2.4) und

$$[\tilde{g}_{ij}(u^\alpha)] = \begin{bmatrix} M^2 & 0 \\ 0 & N^2 \cos^2(\varphi) \end{bmatrix}$$

die Hamiltonfunktion

$$H = \frac{1}{2} \left(M^2 \cdot \left(\frac{d\varphi}{ds} \right)^2 + N^2 \cos^2(\varphi) \cdot \left(\frac{d\lambda}{ds} \right)^2 \right)$$

oder für ein allgemeines orthogonales Flächenparametersystem

$$H = \frac{1}{2} \left(E \cdot \left(\frac{du^1}{ds} \right)^2 + G \cdot \left(\frac{du^2}{ds} \right)^2 \right) \quad (1.47)$$

Unter Verwendung von (1.46) für den Fall eines Potentials $V = 0$, d.h. es gilt $H = T$, ergeben sich die Bestimmungsgleichungen für die 'generalisierten Impulse'

$$\begin{aligned} p_{u^1} &= E \frac{du^1}{ds} \\ p_{u^2} &= G \frac{du^2}{ds} \end{aligned}$$

Einsetzen der quadrierten Impulse in (1.47) führt zur Hamiltonfunktion des Systems, die dann im Falle der geodätischen Hauptaufgaben auf einem Rotationsellipsoid folgende Form annimmt

$$H = \frac{1}{2} \left(\frac{p_\varphi^2}{M^2} + \frac{p_\lambda^2}{N^2 \cos^2(\varphi)} \right) = \frac{1}{2} \left(\frac{p_\varphi^2 b^2 (1 + e'^2 \cos^2(\varphi))^3}{a^4} + \frac{p_\lambda^2 b^2 (1 + e'^2 \cos^2(\varphi)) \cos^2(\varphi)}{a^4} \right)$$

Die kanonischen Gleichungen lauten dann

$$\begin{aligned} \frac{d\varphi}{ds} &= \frac{\partial H}{\partial p_\varphi} \\ \frac{d\lambda}{ds} &= \frac{\partial H}{\partial p_\lambda} \end{aligned}$$

sowie

$$\begin{aligned} \frac{dp_\varphi}{ds} &= -\frac{\partial H}{\partial \varphi} \\ \frac{dp_\lambda}{ds} &= -\frac{\partial H}{\partial \lambda} \end{aligned}$$

Auf einfache Weise lösen läßt sich das Problem, wenn man die Erzeugende einer Transformation findet, für die die neuen Koordinaten zyklisch werden. Diese muß dann (1.41) erfüllen, wobei die Separation der Variablen zur gesuchten Lösung für die Erzeugende führt (es ergeben sich elliptische Funktionen). Aus den konstanten neuen 'Impulsen' und Koordinaten lassen sich über die Transformationsformeln φ , λ sowie p_φ und p_λ in Abhängigkeit von s berechnen, so daß damit das Problem gelöst ist.

An dieser Stelle sei noch auf zwei weitere Ansätze zur Lösung der geodätischen Hauptaufgaben über die kanonische

Darstellung der geodätischen Linie verwiesen. Der Ansatz von SCHÜRER (1975) geht im Unterschied zum zuvor dargelegten, von der reduzierten Breite β mit $\tan(\beta) = \frac{1}{\sqrt{1+e'^2}} \tan(\varphi)$ aus, was an (1.47) nichts ändert. Der Metriktensor hat dann die etwas einfachere Form

$$ds^2 = a^2 (1 - e'^2 \cos^2(\beta)) \cdot d\beta^2 + a^2 \cos^2(\beta) \cdot d\lambda^2$$

p_β und p_λ werden entsprechend dem obigen Ansatz eingeführt, jedoch umgeht er die Lösung der elliptischen Funktionen, indem er die Hamiltonfunktion in zwei Anteile zerlegt. Die Unterteilung erfolgt derart, daß die erste Teilfunktion H_0 ohne Probleme mit dem Hamiltonformalismus gelöst und die Restfunktion R als Störfunktion in Analogie zur Störungsrechnung in der Himmelsmechanik betrachtet werden kann. Die Lösung von (1.41) mit $H = H_0$ führt zur 'Bewegungsgleichung' der geodätischen Linie auf einer Kugelfläche. Die hier abgeleiteten Formeln eignen sich gut zur Untersuchung des Verlaufs der geodätischen Linien über mehrere Umläufe hinweg.

Einen weitere Lösung kann KLOTZ (1991) entnommen werden. Er gelangt über den Hamiltonformalismus zu einer integralen Darstellung der ellipsoidischen Länge λ in Abhängigkeit der von reduzierten Breite β .

Kapitel 2

Numerische Untersuchungen zu den geodätischen Hauptaufgaben

Im Rahmen dieses zweiten Teils der Arbeit wurde mit MATLAB unter WINDOWS ein Programmsystem erstellt, das dem Benutzer die Möglichkeit bietet numerische und geometrische Eigenschaften von geodätischen Linien auf einem Rotationsellipsoid zu untersuchen. Hierbei wurde für die Berechnung der geodätischen Hauptaufgaben auf die numerische Integration eines Differentialgleichungssystems der geodätischen Linie in kartesischen Koordinaten zurückgegriffen. Um die geometrischen Eigenschaften von geodätischen Linien zu untersuchen, ist es notwendig ihren Verlauf auf der Bezugsfläche graphisch zu visualisieren. Das erstellte Programmsystem bietet hierzu die Möglichkeit, nach der Berechnung der geodätischen Hauptaufgaben, den Verlauf der zugehörigen Geodäte auf der Bezugsfläche, stellvertretend durch eine frei zu wählende Zahl von Stützstellen, dreidimensional darzustellen. Der Blickpunkt kann beliebig gewählt werden und es besteht die Möglichkeit einer Vergrößerung bzw. Verkleinerung. Für die Aufgaben der Landesvermessung ist es nötig, die geodätischen Hauptaufgaben unter Vorgabe einer bestimmten Fehlerschranke zu lösen. In den meisten numerischen Ansätzen geschieht dies durch eine Fehlerschätzung. In dieser Arbeit wird jedoch ein anderer Weg beschritten. Es wird eine, speziell auf die Lösung der geodätischen Linien auf einem Rotationsellipsoid bezogene Funktion, mit der die Zahl von Iterationen des Differentialgleichungslösers nach Vorgabe der geforderten Genauigkeit berechnet werden kann, empirisch abgeleitet.

Als ein Beispiel für die Untersuchung numerischer Eigenschaften der Geodäten auf einem Rotationsellipsoid bietet das Programmsystem weiterhin die Möglichkeit ein geodätisches Parallelkoordinatensystem in Soldnerscher Anordnung zu berechnen und darzustellen.

2.1 Numerische Verfahren zur näherungsweise Bestimmung der Lösung von Differentialgleichungen erster Ordnung als Anfangswertproblem

2.1.1 Beschreibung des Problems

Allgemein ist eine Differentialgleichung erster Ordnung gegeben durch $y' = f(x, y)$, die Werte $y = y_0$ sowie $x = x_0$ seien als bekannt vorausgesetzt. Das Problem besteht nun darin, den Funktionswert der Funktion $y = g(x)$ an der Stelle $x = x_0 + h$ zu bestimmen. Im weiteren sei dieser mit \bar{y} bezeichnet. Die zugehörige Integralgleichung lautet damit

$$\bar{y} = y_0 + \int_{x_0}^{x_0+h} f(x, y) dx$$

2.1.2 Lösung über Reihenentwicklung

Eine Möglichkeit der Lösung besteht darin, die Funktion $y = g(x)$ an der Stelle $x = x_0$ in eine Taylorreihe

$$y = g(x_0) + (x - x_0) g'(x_0) + \frac{1}{2} (x - x_0)^2 g''(x_0) + \frac{1}{6} (x - x_0)^3 g'''(x_0) + \dots$$

zu entwickeln. Mit der Ausgangsgleichung gilt $y'(x) = f(x, y)$ und für die höheren Ableitungen folgt

$$y''(x) = \frac{\partial f}{\partial x} + f \frac{\partial f}{\partial y}$$

$$y'''(x) = \frac{d}{dx} \left(\frac{\partial f}{\partial x} + f \frac{\partial f}{\partial y} \right) = \frac{\partial^2 f}{\partial x^2} + \frac{\partial f}{\partial x} \frac{\partial f}{\partial y} + 2f \frac{\partial^2 f}{\partial x \partial y} + f \left(\frac{\partial f}{\partial y} \right)^2 + f^2 \frac{\partial^2 f}{\partial y^2}$$

...

Wenn man nun die partiellen Ableitungen durch $p = \frac{\partial f}{\partial x}$, $q = \frac{\partial f}{\partial y}$, $r = \frac{\partial^2 f}{\partial x^2}$, $s = \frac{\partial^2 f}{\partial x \partial y}$, $t = \frac{\partial^2 f}{\partial y^2}$ ersetzt, so erhält man den folgenden übersichtlichen Ausdruck für die Taylorentwicklung an der Stelle $x = x_0 + h$:

$$\bar{y} = y_0 + h \cdot f_0 + \frac{1}{2} (p_0 + f_0 \cdot q_0) + \frac{1}{6} (r_0 + p_0 \cdot q_0 + 2f_0 \cdot s_0 + f_0 \cdot q_0^2 + f_0^2 \cdot t_0) + \dots$$

Für Approximationszwecke ist es ausreichend die ersten beiden Glieder der Taylorentwicklung zu betrachten. Wenn man das Integrationsintervall h in infinitesimal kleine Teilintervalle der Breite h_i , $i = 1..n$ unterteilt, so kann man auf diese Weise den Funktionswert der Funktion $g(x)$ an der Stelle $x = x_0 + h$ iterativ bestimmen. Der Rechenaufwand kann durch Berücksichtigung höherer Glieder der Taylorentwicklung zwar verringert werden, jedoch erhöht sich dabei die Komplexität der Funktionen.

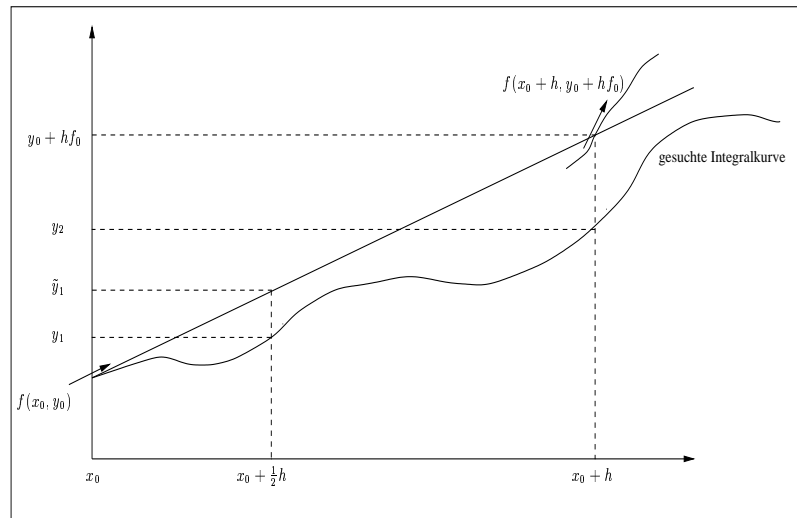


Abbildung 2.1: Prinzip des Verfahrens nach Runge

2.1.3 Runge-Kutta-Verfahren

Eine andere Alternative ergibt sich, wenn angenommen wird, daß bspw. die Werte y_0, y_1, y_2 der Funktion $g(x)$ an den Stellen $x_0, x_0 + \frac{1}{2}h$ und $x_0 + h$ vorliegen. Mit diesen Werten folgt mit der Prismaregel¹:

$$k = \overline{y} - y_0 \int_{x_0}^{x_0+h} f(x, y) dx \approx \frac{h}{6} \left(f(x_0, y_0) + 4f\left(x_0 + \frac{1}{2}h, y_1\right) + f(x_0 + h, y_2) \right) \quad (2.1)$$

Die in Wirklichkeit, bis auf y_0 , unbekannten Funktionswerte von $g(x)$, werden mittels einer nach Runge bezeichneten Methode wie folgt approximiert:

$$y_1 \approx \tilde{y}_1 = y_0 + \frac{1}{2}hf_0$$

$$y_2 \approx \tilde{y}_2 = y_0 + hf(x_0 + h, y_0 + hf_0)$$

Eingesetzt in (2.1), die genäherte Gleichung für k , ergibt sich dann

$$k \approx \frac{h}{6} \left(f_0 + 4f\left(x_0 + \frac{1}{2}h, y_0 + \frac{1}{2}hf_0\right) + f(x_0 + h, y_0 + hf(x_0 + h, y_0 + hf_0)) \right)$$

Hierbei wird k iterativ über

$$k \approx \frac{1}{6} (k_1 + 4k_4 + k_3)$$

mit

$$k_1 = hf_0, k_2 = hf(x_0 + h, y_0 + k_1), k_3 = hf(x_0 + h, y_0 + k_2) \text{ und } k_4 = hf\left(x_0 + \frac{1}{2}h, y_0 + \frac{1}{2}k_1\right)$$

bestimmt. Je nach Zahl und Wahl der Approximationen für y_i , kann das Verfahren abgeändert werden. Die Abbildung 2.1 gibt das Prinzip des Verfahrens nach Runge wieder.

¹Für Runge-Kutta-Verfahren höherer Ordnung findet die Simpsonsche Regel als Verallgemeinerung der Prismaregel Verwendung.

2.1.4 Verallgemeinerung des Runge-Kutta-Verfahrens auf höhere Ordnungen und Systeme von Differentialgleichungen

Wie leicht zu erkennen ist, läßt sich dieses Verfahren allgemeiner darstellen mit $\bar{y} = y_0 + k$, wobei sich k als eine Funktion der Integrationsweite h und einer diskreten Näherungsfunktion, die im weiteren mit Φ bezeichnet wird, darstellen läßt. Für Φ^2 gilt:

$$\Phi(x, y_0, h, f) = \sum_{j=1}^m c_j \cdot k_j(x, y_0, h)$$

Es werden dabei von f und h unabhängige Zahlen a_j, b_{ji}, c_1, c_j mit $l = 1, \dots, j-1$ und $j = 2, \dots, m$ unter der Voraussetzung der Bedingungen $\sum_{i=1}^{j-1} b_{ji} = a_j$ und $\sum_m c_m = 1$ so bestimmt, daß die Beziehungen

$$k_j(x, y_0) = f\left(x + a_j h, y_0 + h \cdot \left(\sum_{l=1}^{j-1} b_{lj} k_l\right)\right)$$

für $j = 1, \dots, m$ und

$$\bar{y} = y_0 + h \cdot \sum_{j=1}^m c_j k_j$$

eine möglichst hohe Konsistenzordnung ergeben. Da diese Näherung über die Approximation der Funktionswerte y_i nicht zu einer exakten Lösung führen kann, wird das Integrationsintervall, wie bereits bei der Integration über Reihenentwicklung erwähnt, in Teilintervalle h_n eingeteilt. Auf diesem Weg erhält man das Ergebnis über

$$y_i = y_{i-1} + h_{i-1} \cdot \sum_{j=1}^m c_j k_j(y_{i-1})$$

für $i = 1, \dots, (\# \text{ der Iterationen})$.

Das Verfahren wird auf Systeme von Differentialgleichungen übertragen, indem man für die Koeffizienten k eine Matrix ansetzt, in der für jede Gleichung des Systems eine Spalte sukzessive in den Iterationsschritten bestimmt wird.

2.2 Realisierung eines Programms zur Berechnung algebraisch vorliegender Differentialgleichungssysteme nach dem Runge-Kutta-Verfahren 7. Ordnung

Für die Realisierung unter MATLAB 5.0 wird, wegen des benötigten Zugriffs auf algebraische Objekte die symbolische Toolbox von MATLAB verwandt. Diese beruht auf einem MAPLE Kern und ermöglicht es, das Programm als Funktion zu realisieren, welche symbolische Vektoren als Eingabewerte verarbeiten kann. Die Berechnung erfolgt nach dem im vorigen Abschnitt beschriebenen Verfahren, wobei die Zahl der Iterationen vorgegeben werden muß, da keine automatische Schrittweitensteuerung implementiert wurde. Der Aufruf der Funktion (Abb. 2.2 zeigt ein Flußdiagramm) von der MATLAB Eingabeaufforderung geschieht über:

²siehe hierzu ARINGER 1994

```
z=RK7multi(DGLSYS,i,h,Naeherung,x0);
```

Dabei bezeichnet DGLSYS einen symbolischen Spaltenvektor der Form `sym(' [y1;y2;...;yn]')`, der die rechten Seiten der Differentialgleichungen enthält. Die Variable `i` steht für die Zahl der Iterationen, `h` bezeichnet die Integrationsweite, `Y` ist der symbolische Vektor der Variablennamen in der Form `sym(' [Y1;Y2;...;Yn]')`, `Naeherung` ist ein Zeilenvektor mit den bekannten Werten der Variablen an den Näherungstellen und `x0` bezeichnet den Startwert der unabhängigen Variablen x .

Beispiel: Es sei folgendes Differentialgleichungssystem erster Ordnung gegeben:

$$\begin{aligned}\frac{\partial y}{\partial x} &= x + \sqrt{z} \\ \frac{\partial z}{\partial x} &= y - \sqrt{z}\end{aligned}$$

Für dieses sind y und z an der Stelle $x = 0.3$, für diejenige partikuläre Lösung zu präzisieren, für die gilt

$$y = 0.5 \mid_{x=0.2}$$

und

$$z = 0 \mid_{x=0.2}$$

Der Funktionsaufruf lautet dann:

```
z=RK7multi(sym(' [x+sqrt(z);y-sqrt(z)] '),1,0.1,sym(' [y;z] '),[0.5,0],0.2);
```

(für `i` kann hier 1 angesetzt werden) Es ergibt sich

$$\begin{aligned}y &= 0.5384 \\ z &= 0.0376\end{aligned}$$

2.3 Lösung der 1. geodätischen Hauptaufgabe mit Hilfe der Funktion `RK7multi.m`

2.3.1 Beschreibung der theoretischen Grundlagen

ARINGER (1994) beschreibt die Möglichkeit der Lösung der geodätischen Hauptaufgaben über eine Darstellung der Differentialgleichungen der geodätischen Linie in kartesischen Koordinaten. Der Grund für deren Einführung liegt in den Problemen, die sich aufgrund von Singularitäten bei der Parameterdarstellung regulärer Flächen ergeben. Werden beispielsweise geographische Breite und geographische Länge als Parameter zur Darstellung einer Einheitskugel verwendet, so ergeben sich diese in den Polen. Eine andere Möglichkeit bietet die Wahl von Monge'schen Flächenstücken, wobei hier Fallunterscheidungen zu treffen sind, da sonst Singularitäten an den begrenzenden Großkreisen auftreten können. Diese Problematiken lassen sich ebenfalls auf das Ellipsoid übertragen. Dort kommt es dann in der Nähe der Unstetigkeitsstellen zu numerischen Unsicherheiten bei der Berechnung der geodätischen Hauptaufgaben über Quadraturverfahren. Als Lösung schlägt ARINGER die Wahl der impliziten Form

$$Q(x_1, x_2, x_3) = 0$$

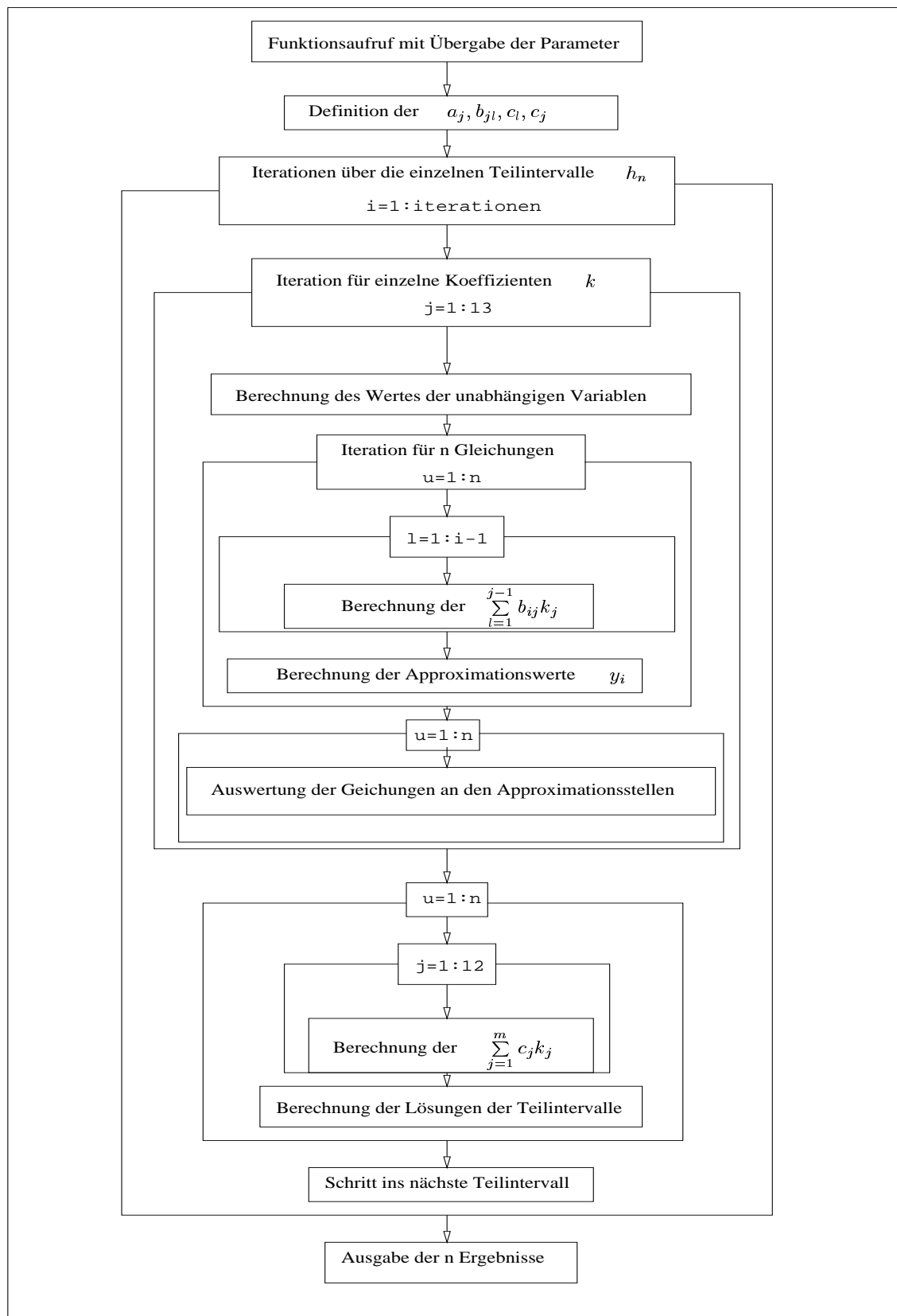


Abbildung 2.2: Flußdiagramm der Funktion RK7multi.m

der Flächendarstellung in kartesischen Koordinaten vor. Über die Bestimmungsgleichung der geodätischen Linie

$$\frac{\partial^2 \mathbf{x}}{\partial s^2} = \kappa \cdot \mathbf{n} = \kappa_n \cdot \mathbf{n}$$

mit der Normalkrümmung

$$k_n = \frac{-1}{\sqrt{\frac{x_1^2}{a^4} + \frac{x_2^2}{a^4} + \frac{x_3^2}{b^4}}} \left(\frac{1}{a^2} \left(\frac{\partial x_1}{\partial s} \right)^2 + \frac{1}{a^2} \left(\frac{\partial x_2}{\partial s} \right)^2 + \frac{1}{b^2} \left(\frac{\partial x_3}{\partial s} \right)^2 \right)$$

und dem zugehörigen Normalenvektor $\mathbf{G} = \text{grad}Q = \frac{\partial Q}{\partial \mathbf{x}} \mathbf{e}_i$, wobei $\mathbf{n} = \frac{\mathbf{G}}{\|\mathbf{G}\|}$, leitet er das folgende Differentialgleichungssystem her:

$$\left[\begin{array}{l} DY_1 = Y_2 \\ DY_2 = \frac{-Y_1}{Y_1^2 + Y_3^2 + \frac{a^4}{b^4} Y_5^2} \left(Y_2^2 + Y_4^2 + \frac{a^2}{b^2} Y_6^2 \right) \\ DY_3 = Y_4 \\ DY_4 = \frac{-Y_3}{Y_1^2 + Y_3^2 + \frac{a^4}{b^4} Y_5^2} \left(Y_2^2 + Y_4^2 + \frac{a^2}{b^2} Y_6^2 \right) \\ DY_5 = Y_6 \\ DY_6 = \frac{-Y_5}{Y_1^2 + Y_3^2 + \frac{a^4}{b^4} Y_5^2} \cdot \frac{a^2}{b^2} \left(Y_2^2 + Y_4^2 + \frac{a^2}{b^2} Y_6^2 \right) \end{array} \right] \quad (2.2)$$

Die Differentiale sind mit DY_i , die Variablen mit Y_i bezeichnet. $Y_{1,3,5}$ stehen hierbei für die kartesischen Koordinaten des Anfangspunktes, die drei übrigen Variablen bezeichnen die Komponenten des Tangenteneinheitsvektors im Anfangspunkt, die zunächst über die gegebenen Größen zu berechnen sind. Wie bereits erwähnt, besitzt die implizite Art der Flächendarstellung und damit das aus dieser abgeleitete Differentialgleichungssystem, den Vorteil, daß es frei von Singularitäten ist. Den meisten Verfahren, die bei der numerischen Integration der ersten Hauptaufgabe Verwendung finden, liegt das, in der Literatur meist angegebene, Gleichungssystem

$$\left[\begin{array}{l} \frac{\partial u}{\partial s} = \frac{1}{\sqrt{g_{11}}} \cos(\alpha) \\ \frac{\partial v}{\partial s} = \frac{1}{\sqrt{g_{22}}} \sin(\alpha) \\ \frac{\partial \alpha}{\partial s} = \frac{\frac{\partial g_{11}}{\partial v}}{2 \cdot g_{11} \sqrt{g_{22}}} \cos(\alpha) - \frac{\frac{\partial g_{22}}{\partial u}}{2 \cdot g_{22} \sqrt{g_{11}}} \sin(\alpha) \end{array} \right] \quad (2.3)$$

zugrunde. Für das Linienelement in ellipsoidischen Koordinaten gilt

$$ds^2 = M^2 \cdot d\varphi^2 + N^2 \cos^2(\varphi) \cdot d\lambda^2 \quad (2.4)$$

mit dem Meridiankrümmungshalbmesser $M = \frac{c}{\sqrt{3}}$ und dem Querkrümmungshalbmesser $N = \frac{c}{V}$. $c = \frac{a^2}{b}$ bezeichnet den Polkrümmungshalbmesser und es gilt $V = \sqrt{1 + e'^2 \cos^2(\varphi)}$, mit der zweiten numerischen Exzentrizität $e' = \frac{\sqrt{a^2 - b^2}}{b}$. Für den kovarianten Metriktensor folgt dementsprechend

$$[g_{ij}] = \begin{bmatrix} M^2 & 0 \\ 0 & N^2 \cos^2(\varphi) \end{bmatrix}$$

Eingesetzt in (2.3) ergibt sich folgendes Differentialgleichungssystem erster Ordnung für die geodätische Linie auf

dem Rotationsellipsoid:

$$\begin{bmatrix} \frac{\partial \varphi}{\partial s} = \frac{\sqrt{1+e'^2 \cos^2(\varphi)}}{c} \cos(\alpha) \\ \frac{\partial \varphi}{\partial s} = \frac{\sqrt{1+e'^2 \cos^2(\varphi)}}{c \cdot \cos(\varphi)} \sin(\alpha) \\ \frac{\partial \alpha}{\partial s} = \frac{\sqrt{1+e'^2 \cos^2(\varphi)}}{c} \tan(\varphi) \sin(\alpha) \end{bmatrix} \quad (2.5)$$

Dieses Gleichungssystem kann zur Lösung der 1. geodätischen Hauptaufgabe direkt integriert werden, wobei hier jedoch auf die schon erwähnten Singularitäten in den Polen, hervorgerufen durch die Wahl der ellipsoidischen Koordinaten, zu achten ist.

2.3.2 Aufruf des Löfers über die graphische Benutzeroberfläche `guiawp_graphik.m`

Mit MATLAB wurde eine graphische Benutzerschnittstelle entwickelt, die die Berechnung der 1. geodätischen Hauptaufgabe in kartesischen Koordinaten auf einem vorgegebenen Rotationsellipsoid ermöglicht. Dabei wird zur Lösung des Gleichungssystems (2.2) über eine Anfangswertaufgabe auf die zuvor eingeführte Funktion `RK7multi` zurückgegriffen. Der Funktionsaufruf lautet in diesem Fall:

```
z=RK7multi(DGLSYS,schritte,s,Y,[x1 t(1) x2 t(2) x3 t(3)],0);
```

mit den Variablen

- `DGLSYS`: Symbolische Zeilenmatrix mit den rechten Seiten der Differentialgleichungen (2.2). (kann dem Quelltext entnommen werden)
- `Y=sym(' [y1;y2;y3;y4;y5;y6] ');`
- `schritte` bezeichnet die vorzugebende Zahl der Iterationen
- `s` entspricht dem Integrationsintervall
- `[x1 t(1) x2 t(2) x3 t(3)]` gibt die Komponenten des Anfangsvektors und des Tangentenvektors im Anfangspunkt an

Es sei hier zu bemerken, daß in `DGLSYS` die Konstantenbezeichner vor Aufruf der Funktion noch durch ihre numerischen Werte zu ersetzen sind. Die in Abb. 2.3 dargestellte Benutzerschnittstelle (**G**raphical**U**(ser)**I**nterface)) kann durch Aufruf der Funktion `guiawp_graphik.m` an der MATLAB Eingabeaufforderung gestartet werden. Die Felder für die Anfangswerte und die vorzugebenden Ellipsoidparameter lassen sich editieren, und die Funktion `geo_haupt_1.m`, welche die Übergabe der Daten zwischen dem **GUI** und dem Script `RKF7multi.m` übernimmt, wird über den Button *'Berechnung Starten'* aufgerufen. Das Programm selbst bietet zum einen die Möglichkeit eine konstante Zahl von Iterationen vorzugeben, zum anderen kann aus verschiedenen Genauigkeiten ausgewählt werden. Mit der Ableitung, des für diese Aufgabe empirisch zu bestimmenden Zusammenhangs zwischen Genauigkeit und vorzugebender Zahl der Iterationen, beschäftigt sich der folgende Abschnitt. Hier sei zu erwähnen, daß man durch Wahl des Schalters *'Genauigkeit auswählen'* unter 9 verschiedenen Genauigkeiten der Lösung der Anfangswertaufgabe wählen kann, und mit Übernahme dieser Wahl, die Zahl der benötigten Iterationen automatisch, nach Auswerten der Iterationsfunktion, in die Oberfläche übernommen werden. Auf die Bedeutung der rechts im Fenster angeordneten Schalter *'Ephemeridenberechnung'* und *'Zurück zur Hauptauswahl'* wird in den folgenden Abschnitte noch eingegangen. Die Rechenzeit³ des Programms (0.1"-2"/AWP) liegt in der Regel beim 2- bis 9-

Anfangswertproblem

	Daten Anfangspunkt:	Daten Endpunkt:
x1 [m]	4045649.321	
x2 [m]	713357.130	
x3 [m]	4962882.427	
Entfernung [m]	15000000	
Richtungswinkel [°]	140	
Iterationen		Genaugkeit auswählen

Berechnung Starten

Ellipsoidparameter:

a [m]: 6378388.0

b [m]: 6356911.94613

Ephemeridenberechnung starten

Zurück zur Hauptauswahl

Abbildung 2.3: GUI für Lösung des Anfangswertproblems

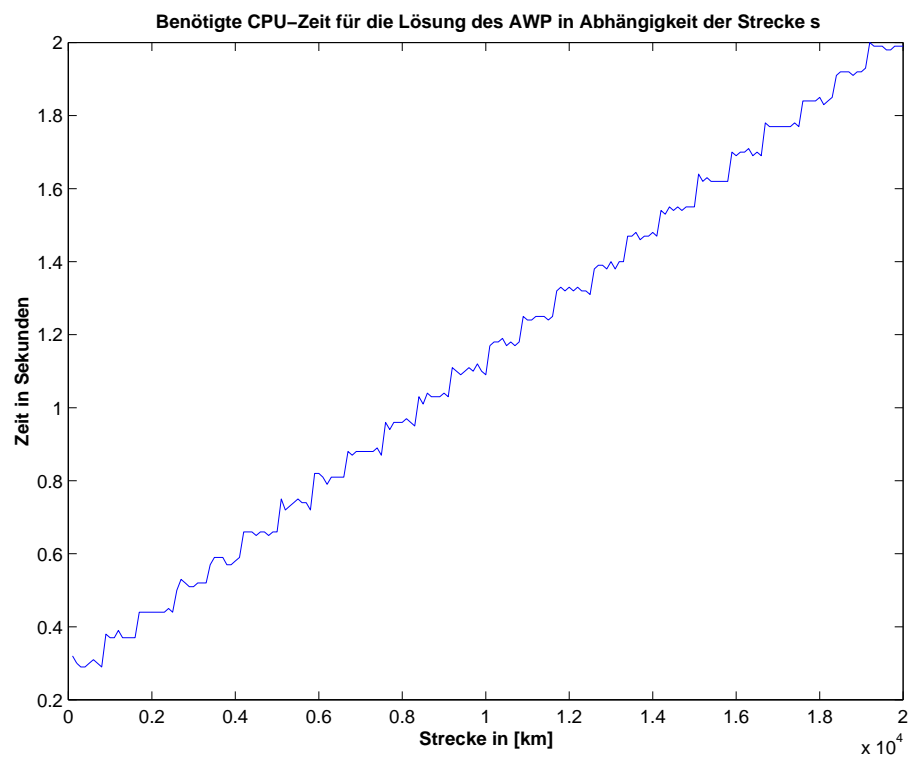
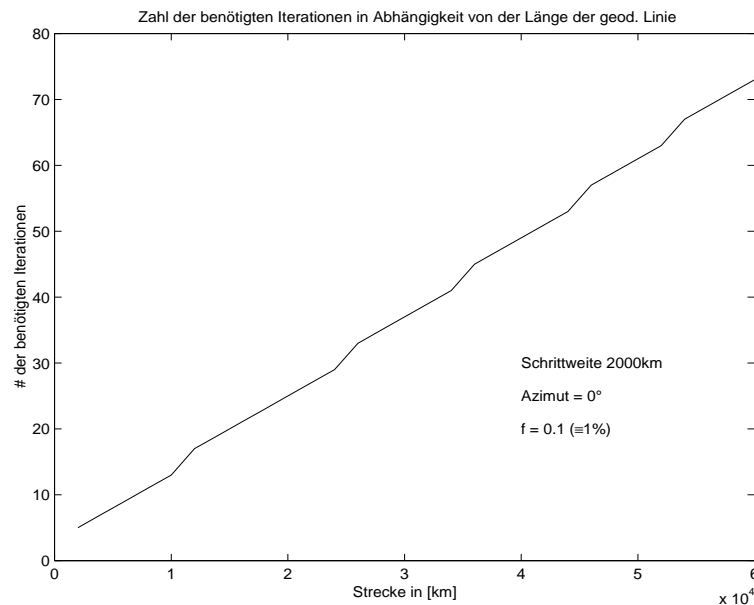


Abbildung 2.4: Rechenzeit in Abhängigkeit von der Entfernung

Abbildung 2.5: Iterationen in Abhängigkeit von der Integrationsweite s

fachen eines kompilierten FORTRAN-Programms. Verkürzen läßt sich diese, indem man entweder vorhandene FORTRAN- bzw. C-Funktionen über ein **API** (Application Program Interface) in die MATLAB-Routinen einbindet oder einen MATLAB-Compiler wie MATCOM oder MIDEVA⁴ benutzt, der die m-Skripte in C++ übersetzt und dann compiliert.

2.3.3 Ableitung einer empirischen Funktion zur Bestimmung der Zahl der nötigen Iterationen

Da bei der Realisierung des Programms auf eine automatische Schrittweitensteuerung⁵ verzichtet wurde, ist es wichtig, die für eine vorgegebene Genauigkeit der Endpunktkoordinaten nötige Schrittweite, bzw. die Zahl der Iterationen in Abhängigkeit der Integrationsweite des Runge-Kutta-Verfahrens, empirisch abzuleiten. Über ein Hilfsprogramm wird dabei die Zahl der Iterationen solange erhöht, bis sich die Endpunktkoordinaten der Lösung mit $n + 1$ Iterationen von denen der Lösung mit n Iterationen nur noch um eine vorgegebene Schranke ε unterscheiden. Setzt man beispielsweise als Schranke für die Genauigkeit der kartesischen Koordinaten der Endpunkte einen Wert von $0.5\text{mm}/\text{Komponente}$ an, so ergibt der in Abb. 2.5 dargestellte, wie zu erwarten lineare, Zusammenhang zwischen der Anzahl der benötigten Iterationen und der Länge der geodätischen Linie. Im weiteren bestehen Abhängigkeiten der nötigen Iterationen von der Abplattung, dem Azimut sowie von der geforderten Genauigkeit ε . In den oberen beiden Graphen der Abb.2.6⁶ ist gut zu erkennen, daß der Einfluß der Abplattung auf die Iterationen bei Integration in Polrichtung am stärksten ist, wohingegen bei Integration in Äquatorrichtung diese Abhängigkeit nicht mehr auftritt. Dies war von vornherein klar, da mit geringerem Azimut die Abweichung der geodätischen Linie von einem ebenen Kreisabschnitt immer größer wird. In Äquatorrichtung entspricht die geodätische Linie dann dem

³siehe hierzu Abb. 2.4

⁴Weitere Informationen zu den Compilern und freie Evaluations-Lizenzen sind erhältlich unter <http://www.mathtools.com>.

⁵Möglichkeiten zur Implementierung einer solchen sind in ARINGER 1994 aufgeführt.

⁶Bei der Berechnung wurde hier davon ausgegangen das der Anfangspunkt auf dem Äquator liegt. Das Azimut wird von Norden nach Osten als positiv angenommen. Der hier noch nicht variierende Parameter ist die Genauigkeit ε , welche für die Berechnung der Graphen mit $0.0005m$ angesetzt wurde.

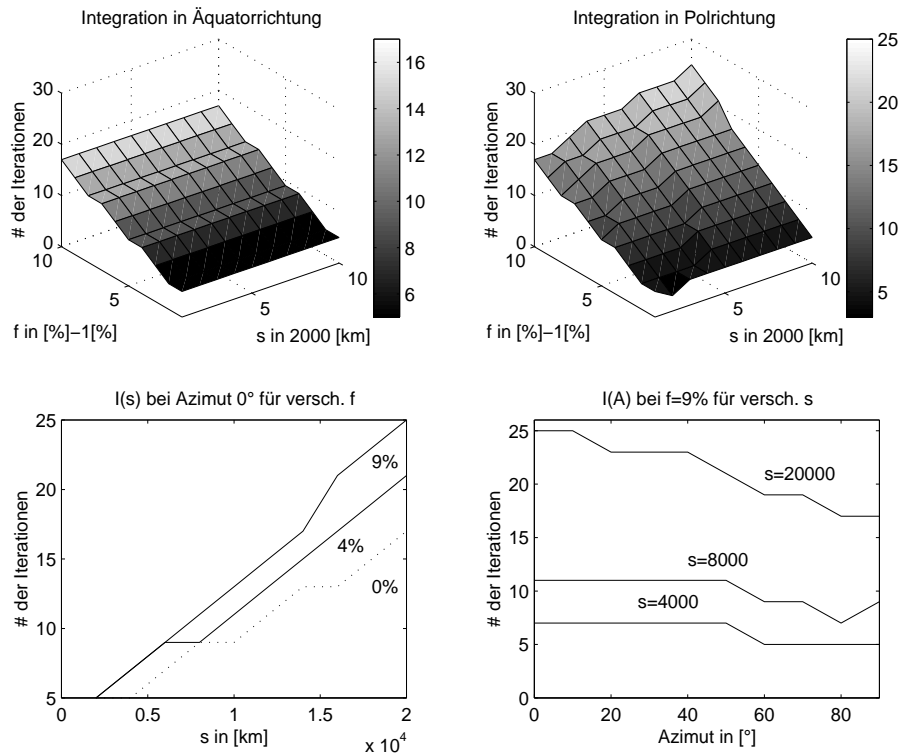


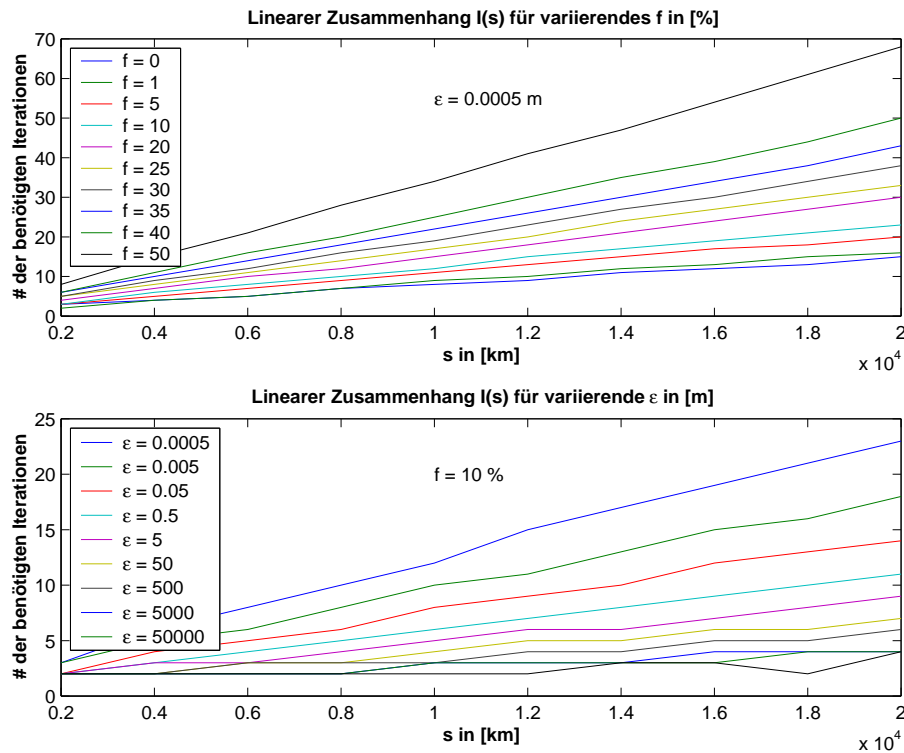
Abbildung 2.6: Abhängigkeiten von Azimut und Abplattung

Äquator. Aufgrund der Tatsache, daß die maximale Zahl der benötigten Iterationen in Polrichtung auftritt, wird bei der weiteren Ableitung einer Näherungsfunktion immer von dieser Integrationsrichtung ausgegangen und somit der Einfluß des Azimuts unter Inkaufnahme längerer Rechenzeiten unberücksichtigt gelassen. Die beiden unteren Graphen zeigen zum einen den Einfluß der Abplattung auf die Funktion $I(s)$, die im weiteren die Abhängigkeit der nötigen Iterationen von der Integrationsweite s beschreibt, sowie den Einfluß einer variierenden Integrationsweite auf die Funktion $I(A)$, durch die der Zusammenhang zwischen den Iterationen und dem Azimut A erfasst wird.

Der nächste Schritt besteht darin die Einflüsse der übrigen 3 Parameter, Integrationsweite s , Abplattung f und geforderte Genauigkeit ε in einer Funktion $I(s, f, \varepsilon)$ zusammenzufassen. Es bietet sich dabei an, die Einflüsse von f und ε auf den in Abb. 2.5 dargestellten linearen Zusammenhang $I(s)$ zu untersuchen. Im ersten Graphen von Abb. 2.7 sind zunächst verschiedene $I(s)$ Kurven für unterschiedliche Abplattungswerte f in [%] dargestellt. Darunter folgt derselbe Graph für variierende ε (0.0005, 0.005, 0.05, ..., 50000 m). Aus diesen beiden Abbildungen folgt, daß die Einflüsse der anderen beiden Parameter auf $I(s)$ nichts an deren linearer Eigenschaft ändern. Im weiteren sind daher die Veränderungen der Parameter $a_1^{I(s)}$ und $a_0^{I(s)}$ des Polynoms erster Ordnung $I(s)$ bei Änderung von f und ε zu untersuchen. Für die Abhängigkeit der Steigung $a_1^{I(s)}$ der Geraden $I(s)$ von der geforderten Genauigkeit ε (vgl. Abb. 2.8), ergibt sich, nach Ermittlung der $a_1^{I(s)}$ über lineare Regression, der folgende logarithmische Zusammenhang :

$$a_1^{I(s)}(\varepsilon) = 4.44 \cdot 10^{-4} \cdot \varepsilon^{-0.126}$$

Die Abhängigkeit des y-Achsenabschnittes der $I(s)$ Kurven kann dem 2. Graphen in Abb. 2.8 entnommen werden. Im Folgenden sei die Änderung von $I(s)$ bei Variation von f , unter Festhalten von ε , mit $dI(s, df, \varepsilon)$ bezeichnet.

Abbildung 2.7: Lineare Zusammenhänge zwischen $I(s)$ und f sowie ε

$\varepsilon[m] =$	0.0005	0.005	0.05	0.5	5	50	500	5000	50000
a_3	0.000024	0.000017	0.000013	0.000006	0.000013	0.000011	0.000006	0.000004	0.000003
a_2	-0.00112	-0.00080	-0.00064	-0.00026	-0.00082	-0.00059	-0.00023	-0.00013	-0.00014
a_1	0.04785	0.03450	0.02811	0.01695	0.02392	0.01656	0.00921	0.00845	0.00855
a_0	0.71968	0.55341	0.41451	0.32873	0.21614	0.16594	0.12830	0.08221	0.04088

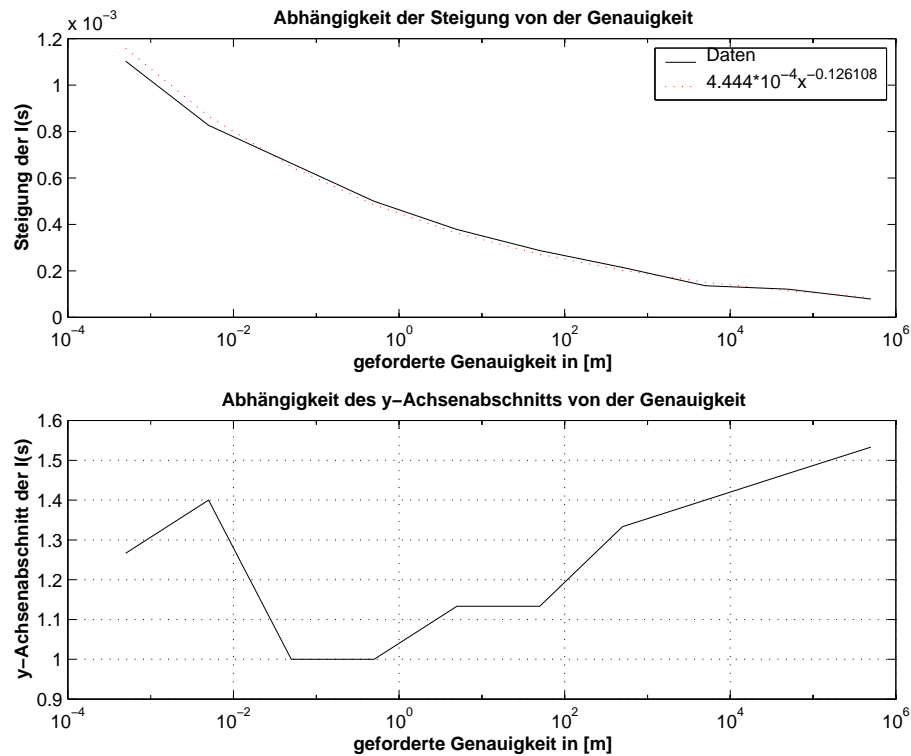
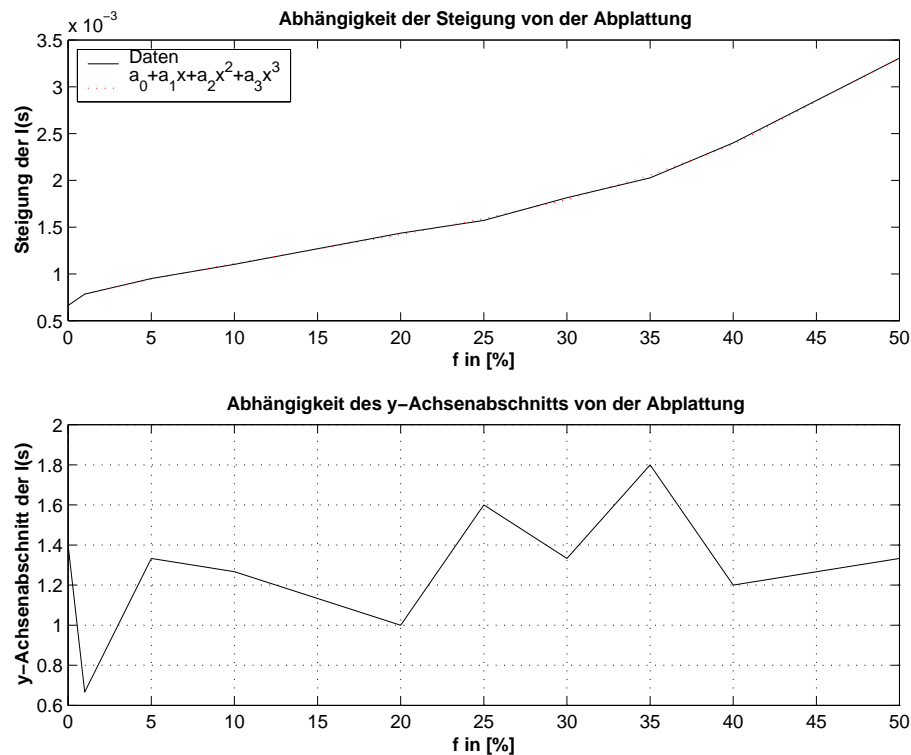
Tabelle 2.1: Polynomkoeffizienten

Der Koeffizient $a_1^{I(s)}(f)$ lässt sich durch ein Polynom dritten Grades in f approximieren:

$$a_1^{I(s)}(f) = 10^{-3} (0.7431 + 0.0447f + 0.001f^2 + 0.0002f^3) \quad (2.6)$$

Abb. 2.9 zeigt nun, analog zu Abb. 2.8, die sich für diesen Fall ergebenden Graphen. Man kann zur Ableitung der Funktion $I(s, f, \varepsilon)$ 2 Wege beschreiten, zum einen kann $dI(s, df, \varepsilon = \text{const})$ unter Variation von ε untersucht werden, zum anderen ist der umgekehrte Weg möglich. Aufgrund der Einfachheit der Polynome 3. Grades wird der erste Weg beschritten, und 4 Funktionen, welche mit $d^2I(s, df, d\varepsilon)_k$ für $k = 1, \dots, 4$ bezeichnet werden, lassen sich aus den Variationen der in (2.6) eingeführten Koeffizienten des Polynoms unter Änderung von ε ableiten. In Abb. 2.10 sind wiederum analog zu Abb. 2.9 die sich ergebenden Steigungsfunktionen sowie die y-Achsenabschnittsverläufe für verschiedene ε dargestellt. Die daraus folgenden Koeffizienten der angesetzten Polynome können der Tabelle 2.1 entnommen werden.

Abb. 2.12 zeigt eine graphische Darstellung der $a_i(\varepsilon)$ aus Tabelle 2.1. Wie man dieser entnehmen kann, lohnt es aufgrund der Sprünge nicht, die sich ergebenden Zusammenhänge funktional zu approximieren. Die im Programm implementierte Iterationsfunktion wird folglich für die diskreten Werte ε , wie sie der Tabelle 2.1 zu entnehmen sind,

Abbildung 2.8: Änderung der Parameter von $I(s)$ in Abhängigkeit von ε Abbildung 2.9: Änderung der Parameter von $I(s)$ in Abhängigkeit von f

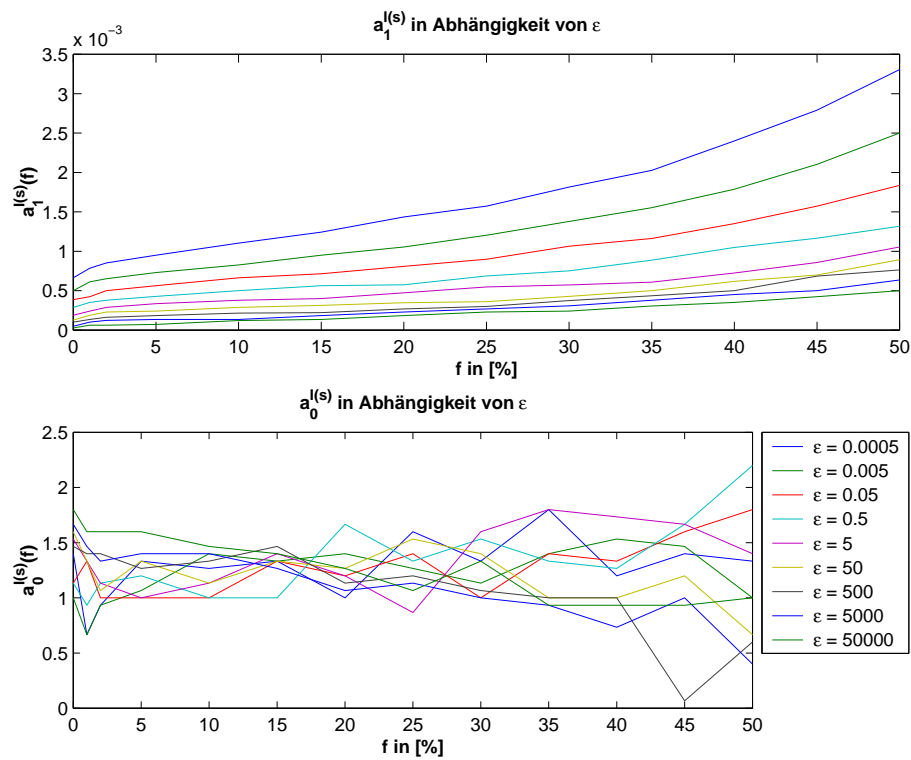


Abbildung 2.10: Steigungs- und y-Achsenabschnittsfunktion in Abhängigkeit von der zu fordernden Genauigkeit

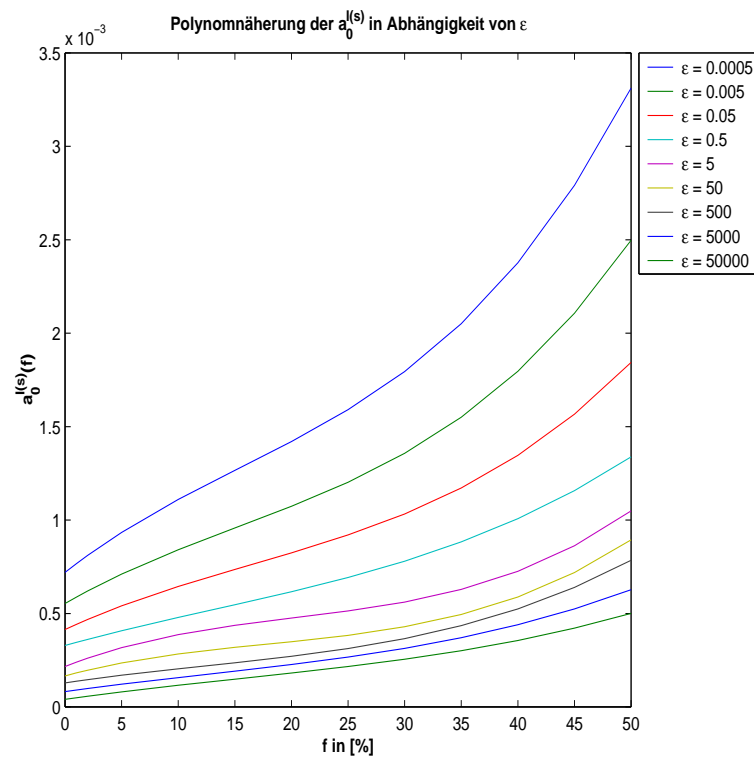


Abbildung 2.11: Darstellung der Approximationspolynome

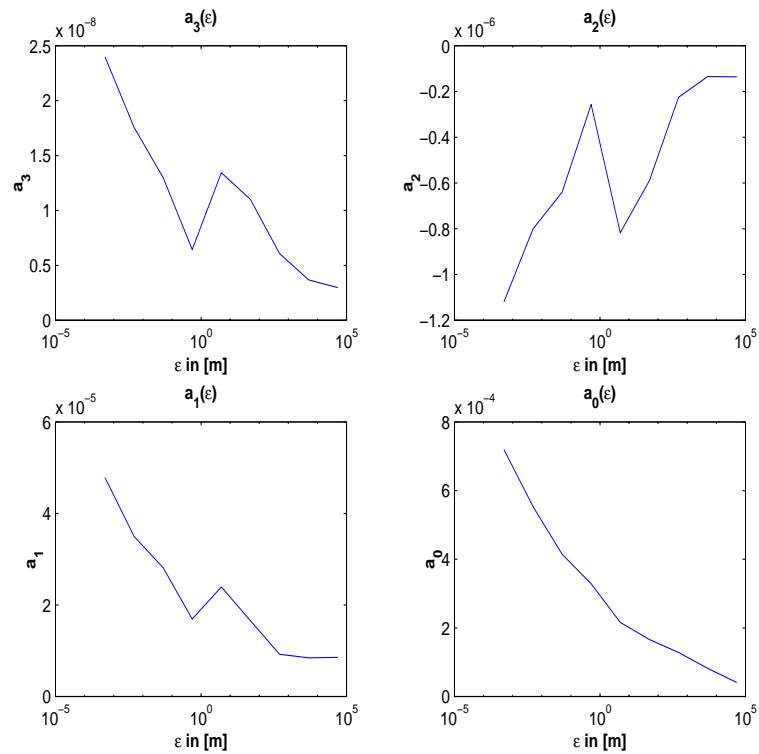


Abbildung 2.12: Graphische Darstellung der Polynomkoeffizienten

bestimmt. Die Möglichkeit der Wahl der Genauigkeit zwischen $0.5[mm]$ und $50[km]$ reicht für die Anwendung des Programms vollkommen aus.

Nach diesen Ergebnissen der Untersuchung der Iterationsfunktion erfolgt die automatische Berechnung der, für eine vorgegebene Genauigkeit benötigten, Zahl der Iterationen des Differentialgleichungslösers, indem zunächst mit dem zu erreichenden Genauigkeitswert aus Tabelle 2.2 die zugehörigen Polynomkoeffizienten bestimmt, dann der Funktionswert dieses Polynoms an der Stelle der gegebenen Abplattung ermittelt und mit diesem die Funktion $I(s)$ ausgewertet wird. Wie aus Abb. 2.10 unten ersichtlich, ist es angebracht den y-Achsenabschnitt, der scheinbar keinem funktionalen Zusammenhang folgt, als Konstante mit dem Wert 2 einzuführen. Damit ergibt sich folgende **Iterationsfunktion**:

$$I(s, f, \varepsilon) = \text{ceil}((a_0(\varepsilon) + a_1(\varepsilon)f + a_2(\varepsilon)f^2 + a_3(\varepsilon)f^3) \cdot s + 2) \quad (2.7)$$

(Diese Funktion wurde ausreichend verprobt.⁷)

2.3.4 Diskussion der mit dem Programm `guiawp_graphik.m` zu erzielenden Ergebnisse

Um die Leistungsfähigkeit des Programms zu testen, werden die in ARINGER (1994) aufgeführten Beispiele berechnet. In *Tabelle 8* seiner Dissertation vergleicht er die Ergebnisse verschiedener Integratoren. Da das hier benutzte Programm nach dem Runge-Kutta-Verfahren 7. Ordnung arbeitet, werden die Ergebnisse mit denjenigen verglichen, die ARINGER nach dem, im weiteren mit *RKF7* abgekürzten, Runge-Kutta-Fehlberg-Verfahren 7. Ordnung

⁷Es sei hier noch einmal bemerkt, daß diese Funktion nur für die diskreten Werte ε aus Tabelle 2.1, sowie für Abplattungen bis 50% gilt. Ebenso wird der lineare Verlauf der Funktion $I(s)$ auch für Entfernungen über $20000km$ angenommen.

ermittelte. Der Unterschied der beiden Verfahren liegt in der, beim *RKF7* Verwendung findenden Fehlerschätzung⁸ nach FEHLBERG. Bei `geod_haupt_1.m` ist diese Fehlerschätzung durch die im vorigen Abschnitt abgeleitete empirische Iterationsfunktion ersetzt worden, so daß das Ergebnis ebenfalls nach Vorgabe einer gewünschten Genauigkeit ermittelt werden kann⁹. in Tabelle 2.2 sind nun die Ergebnisse des *RKF7*¹⁰ zum Vergleich in der letzten Spalte angeordnet. Bei der Berechnung über `geod_haupt_1.m` wurde zunächst die Zahl der Iterationen auf 35 festgelegt. Die Werte in den Klammern enthalten im Vergleich hierzu die Änderungen, die sich nach Vorgabe einer Genauigkeit von $\varepsilon = 0.0005 [m]$ über die Auswertung der empirischen Iterationsfunktion zeigten. Die Zahl der sich für diese Genauigkeit nach (2.7) ergebenden nötigen Iterationen ist zusätzlich angegeben. Der Tabelle kann entnommen werden, daß die Ergebnisse für die Koordinaten sich bei Längen bis zu 5000 km nicht unterscheiden. Werden die Entfernungen jedoch größer treten hier Abweichungen im Bereich einiger zehntel Millimeter auf. Der Azimut im Endpunkt wird nur für $s < 1000 km$ identisch erhalten. Für $s > 1000 km$ treten Abweichungen im Bereich von 10^{-5} Sekunden auf. Da Abweichungen in dieser Größenordnung auch bei Aringers Vergleich der verschiedenen Integratoren vorkommen¹¹, ist es schwierig auf deren Ursache zu schließen. Ein möglicher Grund könnte in der unterschiedlichen Größenordnung der Anfangswerte liegen, die jedoch durch eine Änderung der Skalierung umgangen werden kann.

2.4 Lösung der 2. geodätischen Hauptaufgabe nach dem Schießverfahren

2.4.1 Prinzip des Schießverfahrens

Wie im vorigen Abschnitt gezeigt, lassen sich nichtlineare Anfangswertprobleme auf einfache Weise durch numerische Integration lösen. Bei Randwertaufgaben ist dies im allgemeinen nicht der Fall, da es sich meist um Probleme mit freiem Rand, d.h. um Probleme handelt, bei denen das Integrationsintervall nicht vorgegeben, sondern Teil der Lösung des Randwertproblems ist. Betrachtet man das Gleichungssystem (2.2) so trifft dies hier ebenfalls zu. Die gesuchte Entfernung s tritt als Integrationsvariable auf. Eine Möglichkeit der Lösung dieses Problems besteht darin, ein anderes gleichwertiges System aufzustellen, in dem das Integrationsintervall einer neu einzuführenden unabhängigen Variablen gegeben ist. ARINGER stellt ein solches System für die Differentialgleichung der geodätischen Linie in kartesischen Koordinaten in seiner Dissertation¹² vor.

Meist werden solche Systeme jedoch nach einem als empirisch zu bezeichnenden Verfahren, dem s.g. *Schießverfahren* gelöst. Voraussetzung für dieses Verfahren sind gute Näherungswerte für die Lösung des Randwertproblems. Im ersten Schritt wird mit den Näherungswerten eine Anfangswertaufgabe gelöst. Im Fall der zweiten geodätischen Hauptaufgabe sind die Koordinaten des Anfangs-, sowie die des Endpunktes gegeben. Man benötigt dann sowohl Näherungswerte für die Tangentenrichtung an die geodätische Linie im Anfangspunkt, als auch für die zu bestimmende Entfernung. Nach Berechnung des AWP's können die Sollwerte der Endpunktkoordinaten mit der Lö-

⁸Die Schätzung erfolgt über 2 Näherungen der Lösung, welche jeweils über Diskretisierungsverfahren der globalen Fehlerordnungen q und $q+1$ gewonnen werden. Praktisch wird beim *RKF7* ein von Fehlberg angegebener Fehlerterm $LE = \frac{41}{840}(k_1 + k_{11} - k_{12} - k_{13}) \cdot h_n$ angesetzt, wobei k_{12} und k_{13} aus zwei weiteren Auswertungen der Differentialgleichung stammen. Damit ergibt sich der Fehlerterm aus dem Vergleich eines Verfahrens 8. mit dem eines 7. Ordnung. Über diesen wird bei ARINGER (1994) die automatische Schrittweitensteuerung implementiert.

⁹Dies führt zu einer geringfügigen Verkürzung der Rechenzeit im Vergleich zu den Programmen mit Fehlerschätzung.

¹⁰Aus ARINGER (1994), *Tabelle 8*, wobei hier zu bemerken sei, daß für diese Berechnung die Vorgabe der Genauigkeit der kartesischen Koordinaten mit $\varepsilon = 0.001 [m]$ angegeben wurde.

¹¹Bei Vorgabe derselben geforderten Genauigkeit.

¹²siehe Gleichung (6.61)

	Anfangspunkt	Ergebnisse nach guiawp_graphik.m	Ergebnisse nach RKF7
Beispiel 1			
x_1 [m]	4045649.321	4110102.0794 (*.*)	4110102.079
x_2 [m]	713357.130	759450.1051 (*.*)	759450.105
x_3 [m]	4862882.427	4801881.8161 (*.*)	4801881.816
<i>Azimut</i>	160°	160°21'24.925395" (*.*)	160°21'24.925395"
s [m]	100000		
<i>Iterationen</i>	3		
Beispiel 2			
x_1 [m]	4892928.819	4202463.8663 (*.*)	4202463.866
x_2 [m]	0	172937.6598 (*.*)	172937.660
x_3 [m]	4078053.805	4778979.7695 (*.*)	4778979.770
<i>Azimut</i>	10°	11°39'15.778910" (*.*)	11°39'15.778910"
s [m]	1000000		
<i>Iterationen</i>	3		
Beispiel 3			
x_1 [m]	2662030.662	-2185590.6824 (*.*)	-2185590.682
x_2 [m]	469387.829	13443.8838 (*.*)	13443.884
x_3 [m]	5757839.704	5972056.2814 (*.*)	5972056.281
<i>Azimut</i>	5°	173°48'43.328944" (*.*)	173°48'43.328938"
s [m]	5000000		
<i>Iterationen</i>	6		
Beispiel 4			
x_1 [m]	1894899.301	3786572.2845 (*.*)	3786572.285
x_2 [m]	-1094020.622	-4701166.891 (*.8909)	-4701166.890
x_3 [m]	5971179.947	-2053338.1932 (*.*)	-2053338.194
<i>Azimut</i>	200°	187°07'17.004099" (*.*)	187°07'17.004102"
s [m]	10000000		
<i>Iterationen</i>	10		
Beispiel 5			
x_1 [m]	4045649.321	-757346.0989 (*.*)	-757346.098
x_2 [m]	713357.130	2808023.9817 (*.9816)	2808023.982
x_3 [m]	4862882.427	-5657616.2719 (*.*)	-5657616.272
<i>Azimut</i>	140°	114°46'41.483865" (*.483863)	114°46'41.483900"
s [m]	15000000		
<i>Iterationen</i>	14		
Beispiel 6			
x_1 [m]	1405039.264	-1477765.6895 (*.6894)	-1477765.690
x_2 [m]	-3860313.652	3782381.2759 (*.2758)	3782381.275
x_3 [m]	-4862882.427	4902141.1762 (*.1760)	4902141.176
<i>Azimut</i>	310°	230°48'04.1889954 (*.1889935)	230°48'04.188997
s [m]	19900000		
<i>Iterationen</i>	17		

Tabelle 2.2: Beispiele für die 1. geodätische Hauptaufgabe

sung verglichen und eine Abweichung bestimmt werden.¹³ Um das Prinzip mathematisch zu verwirklichen, werden homogene Randbedingungen der Form $\mathbf{R}(\mathbf{y}_a(\mathbf{L}_0^i), \hat{\mathbf{y}}) = 0$ aufgestellt. Hierbei bezeichne $\mathbf{y}_a(\mathbf{L}_0^i)$ die Lösung der Anfangswertaufgabe mit dem Näherungsvektor \mathbf{L}_0^i in der i -ten Iteration und $\hat{\mathbf{y}}$ die vorgegebenen Randwerte für das RWP (geg. Endpunktkoordinaten). Im Falle der zweiten geodätischen Hauptaufgabe ergeben sich die folgenden Randbedingungen:

$$\begin{bmatrix} R_1 \\ R_2 \\ R_3 \\ R_4 \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} x(\mathbf{L}_0^i) - \hat{x} \\ y(\mathbf{L}_0^i) - \hat{y} \\ z(\mathbf{L}_0^i) - \hat{z} \\ \sqrt{t_1^2(\mathbf{L}_0^i) + t_2^2(\mathbf{L}_0^i) + t_3^2(\mathbf{L}_0^i) - 1} \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 0 \\ 0 \\ 0 \\ 0 \end{bmatrix} \quad (2.8)$$

$$\text{mit } \mathbf{y}_a = \begin{bmatrix} x \\ y \\ z \\ t_1 \\ t_2 \\ t_3 \end{bmatrix} \quad \text{und } \hat{\mathbf{y}} = \begin{bmatrix} \hat{x} \\ \hat{y} \\ \hat{z} \end{bmatrix}$$

Als 4. Randbedingung wird der Betrag des Tangenteneinheitsvektors eingeführt. Damit ist (2.8) eine nichtlineare Gleichung in \mathbf{L}_0^i , die mit Hilfe des allgemeinen Newtonverfahrens¹⁴ iterativ gelöst werden kann. Die Bestimmung der Näherungswerte für die $i+1$ te Iteration erfolgt über:

$$\mathbf{L}_0^{i+1} = \mathbf{L}_0^i - \mathbf{d}^i \quad (2.9)$$

mit den Verbesserungen

$$\mathbf{d}^i = \left(\frac{\partial \mathbf{R}}{\partial \mathbf{L}_0} \Big|_{\mathbf{L}_0^i} \right)^{-1} \cdot \mathbf{R}(\mathbf{L}_0^i) \quad (2.10)$$

Da die Differentiation in (2.10) nicht explizit durchgeführt werden kann, muß an dieser Stelle der Differentialquotient durch den Differenzenquotienten ersetzt werden.

Im Startvektor \mathbf{L}_0^0 , welcher durch eine geeignete Näherung zu ermitteln ist, wird die j -te Komponente um einen noch festzulegenden Wert ΔL_{0j}^0 variiert und erneut eine Anfangswertaufgabe berechnet. Nach der Iteration über j erhält man damit ein lineares Gleichungssystem für die Ermittlung des Vektors der Verbesserungen \mathbf{d}^1 . Die Startwerte für den $i+1$ ten Schritt erhält man über (2.10). Nach einer erneuten Berechnung des AWP's kann ein Abbruchkriterium () derart eingefügt werden, daß falls die euklidische Distanz des berechneten Endpunktes vom Sollwert eine Schranke ε unterschreitet, das Schießverfahren beendet wird. Die Abb. 2.13 zeigt das Prinzip des Schießverfahrens am Beispiel der 2. geodätischen Hauptaufgabe. Es sind im weiteren noch geeignete Näherungswerte für den Startvektor \mathbf{L}_0^0 und die Wahl der Größenordnung der Variationen der Näherungsvektoren sowie deren Änderungen in der Iterationsphase

¹³Um Unklarheiten die im Vergleich mit Aringers Arbeit auftreten können zu vermeiden, sei erwähnt, daß hier nur das normale Differentialgleichungssystem zur Lösung der Anfangswertaufgabe Verwendung findet. Der Schritt den Aringer beschreibt um, wie er es nennt, eine Randwertaufgabe mit freiem Rand auf eine gewöhnliche Randwertaufgabe zurückzuführen, scheint mir unnötig, außerdem bringt das auf diese Weise abgeleitete Differentialgleichungssystem, welches mit dem des AWP's bis auf eine Erweiterung mit der Entfernung s identisch ist, keine brauchbaren Ergebnisse.

¹⁴Die Grundlage dieses Verfahrens folgt aus einer nach dem linearen Glied abgebrochenen Taylorentwicklung nach $f(x+h) = f(x) + f'(x) \cdot h$. Unter der Voraussetzung, daß $f(x+h) = 0$ ergibt sich die gesuchte Größe h aus $-h = \frac{1}{f'(x)} f(x)$. Die Gleichung 2.10 ist dann die Verallgemeinerung für Funktionen von n -Veränderlichen.

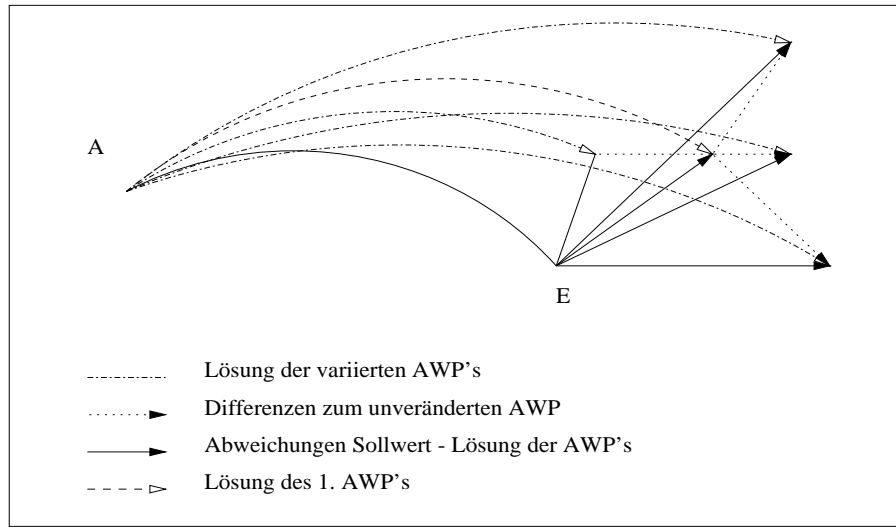


Abbildung 2.13: Prinzip des Schießverfahrens

zu bestimmen. Bei den Größenordnungen der Variationen handelt es sich um empirisch abzuleitende Werte, auf die im Hinblick auf den Umfang der Arbeit, hier nicht weiter eingegangen werden soll.

2.4.2 Berechnung der Näherungswerte

2.4.2.1 Berechnung der Näherungswerte für den Tangentenvektor im Anfangspunkt

Eine geeignete Näherung für den Tangentenvektor an die geodätische Linie stellt die Projektion des räumlichen Verbindungsvektors von Anfangspunkt und Endpunkt in die Tangentialebene der Fläche im Anfangspunkt dar. Hierzu muß zunächst der Normalenvektor \mathbf{n}_a der Fläche im Anfangspunkt A bestimmt werden. Mit der Normierung

$$\rho_a = \frac{1}{\sqrt{\left(\frac{x_a}{a^2}\right)^2 + \left(\frac{y_a}{a^2}\right)^2 + \left(\frac{z_a}{b^2}\right)^2}}$$

ergibt dich dieser zu

$$\mathbf{n}_a = \rho_a \begin{bmatrix} \frac{x_a}{a^2} \\ \frac{y_a}{a^2} \\ \frac{z_a}{b^2} \end{bmatrix}$$

Der orthogonale Abstand des Endpunkts von der Tangentialebene im Anfangspunkt p_\perp bestimmt sich aus dem Skalarprodukt

$$p_\perp = \begin{bmatrix} x_b - x_a \\ y_b - y_a \\ z_b - z_a \end{bmatrix}^T \cdot \mathbf{n}_a$$

und der Tangentenvektor selbst über

$$\mathbf{t}_a = \frac{(\mathbf{x}_b - \mathbf{x}_a) + |p_\perp| \cdot \mathbf{n}_a}{|(\mathbf{x}_b - \mathbf{x}_a) + |p_\perp| \cdot \mathbf{n}_a|}$$

Die Komponenten dieses Vektors bilden die Näherungswerte für den ersten Schritt des Schießverfahrens.

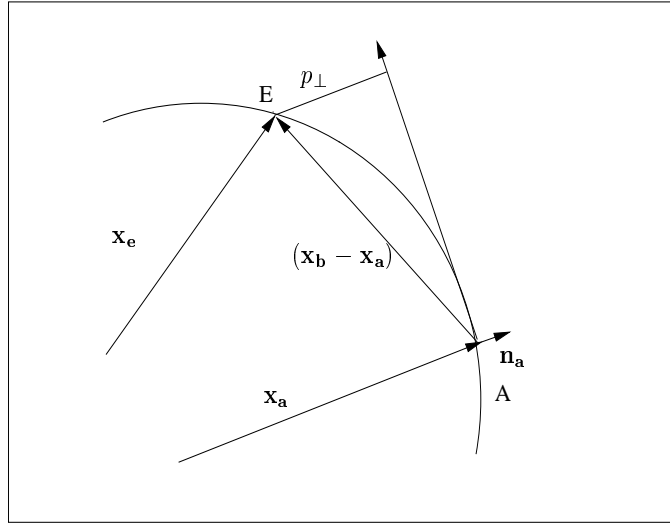


Abbildung 2.14: Skizze zur Bestimmung des Tangentenvektors an direkte Verbindung von A und E

2.4.2.2 Berechnung der Näherungswerte für die Länge der geodätischen Linie zwischen Anfangs- und Endpunkt

Die einfachste Möglichkeit besteht in der Annäherung der geodätischen Linie über einen Kreisabschnitt. Dazu werden aus den kartesischen Koordinaten nach bekannten Verfahren die ellipsoidischen Koordinaten $\varphi_a, \lambda_a, \varphi_e, \lambda_e$ bestimmt und über den Kosinussatz der sphärischen Geometrie, unter Betrachtung der ellipsoidischen Koordinaten als Kugelkoordinaten, sowie der Annahme $r = \frac{(a+b)}{2}$, ein Näherungswert für die Länge der geodätischen Linie ermittelt. Es zeigt sich, daß diese Näherung jedoch, aufgrund der lokalen Konvergenz des Schießverfahrens, nur ausreichend ist für Strecken bis 5000km, so daß im weiteren die Länge eines Vertikalschnittes als Näherung Verwendung findet. Die Vertikalschnittebene wird von \mathbf{n}_a und \mathbf{t}_a in A aufgespannt. Um die Berechnung zu vereinfachen reicht es aus, das Problem in einem 2-D Koordinatensystem, in dem sich der Vertikalschnitt als ebene Kurve eindeutig darstellen läßt, zu betrachten. Ohne näher auf die Transformation einzugehen, sei erwähnt, daß der Ursprung des Koordinatensystems in den Anfangspunkt A verschoben wurde, die neue x-Achse in Richtung \mathbf{t}_a und die neue z-Achse in Richtung $-\mathbf{n}_a$ weist. (vgl. hierzu Abb. 2.15) Es ergibt sich die folgende Gleichung für die Vertikalschnittkurve aus der Gleichung des Ellipsoides im gedrehten ebenen System:

$$\hat{x}^2 b_{11} + \hat{z}^2 b_{33} + 2\hat{x}\hat{z}b_{13} + 2\hat{x}c_1 + 2\hat{z}c_3 = 0$$

Die Auflösung der quadratischen Gleichung führt zu

$$\hat{z}(\hat{x}) = \frac{-(\hat{x}b_{13} + c_3) \pm \sqrt{(\hat{x}b_{13} + c_3)^2 - (\hat{x}^2 b_{11} + 2\hat{x}c_1) b_{33}}}{b_{33}} \quad (2.11)$$

und

$$\hat{x}(\hat{z}) = \frac{-(\hat{z}b_{13} + c_1) + \sqrt{(\hat{z}b_{13} + c_1)^2 - (\hat{z}^2 b_{33} + 2\hat{z}c_3) b_{11}}}{b_{11}} \quad (2.12)$$

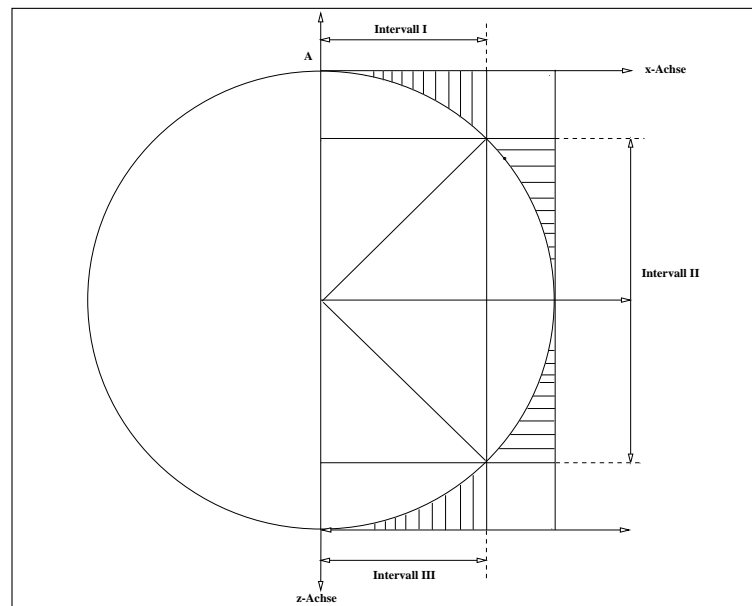


Abbildung 2.15: Intervallteilung zur Berechnung des Vertikalschnitts

Zur Berechnung der Länge des Vertikalschnitts erfolgt eine Einteilung der z -Achse des ebenen Systems gem. Abb. 2.15 in n Teilintervalle $d\hat{z}_i$. Über (2.11) werden die zugehörigen Koordinatendifferentiale dx_i ermittelt und mit den erhaltenen Werten dann die Streckendifferentiale $ds_i = \sqrt{d\hat{x}_i^2 + d\hat{z}_i^2}$. Die gesuchte Strecke ergibt sich demzufolge nach

$$s = \sum_{i=1}^n \sqrt{d\hat{x}_i^2 + d\hat{z}_i^2}$$

Die Abbildung 2.15 zeigt, daß es numerisch sinnvoll ist, das gesamte Integrationsintervall in 3 Teilintervalle zu ordnen. Im ersten, sowie im dritten wird \hat{x} , im zweiten \hat{z} als unabhängige Variable gewählt. Damit findet bei der Berechnung der Koordinatendifferentiale im zweiten Intervall Gleichung (2.12), in den übrigen Gleichung (2.11) Verwendung. Im ersten Intervall erhält (2.11) das Vorzeichen “+”, im dritten “-“. Die Genauigkeit der Berechnung ist abhängig von der Zahl n der Teilintervalle $d\hat{x}_i$ bzw. $d\hat{z}_i$.

Mit dem, auf diese Weise ermittelten Näherungswert für die Länge der geodätischen Linie zwischen Anfangspunkt A und Endpunkt E auf einem durch seine Parameter a und b gegebenem Ellipsoid, kann die 2. geodätische Hauptaufgabe nach dem Schießverfahren gelöst werden¹⁵.

2.4.3 Praktische Realisierung eines Programms zur Lösung der 2. geodätischen Hauptaufgabe nach dem Schießverfahren

2.4.3.1 Beschreibung der Benutzeroberfläche

Die Vorgehensweise des MATLAB-Programms `guirwp_graphik.m` zur Berechnung der 2. geodätischen Hauptaufgabe entspricht weitestgehend den in den Abschnitten zuvor erwähnten Verfahren. Die Anfangswertaufgaben werden

¹⁵ARINGER beschreibt in seiner Dissertation die Berechnung des Vertikalschnittbogens über eine Differentiation von (2.11) und (2.12) mit anschließender Integration (vgl. Gleichungen (6.55) und (6.56) seiner Arbeit). Der Sinn dieser Handlungsweise ist mir nicht klar, da ein konstanter Anteil dadurch wegfällt. Führt man die Integration nach (6.56) formal durch, so ergeben sich nicht die Ergebnisse die er in seinen Tabellen angibt, sondern man erhält eine zu kurze Strecke.

mit `RK7multi.m` gelöst und zusätzlich wird zu Beginn, um die Intervallteilung bei der Berechnung des Vertikalschnitts durchzuführen, die Länge eines Kreisabschnitts ermittelt. Das zur Bedienung des Programms erstellte GUI (siehe Abb. 2.17) enthält Eingabefelder für

- vorzugebende kartesische Koordinaten des Anfangs- und Endpunktes als Randwerte
- Maße des zugrundezulegenden Ellipsoides
- Schranke für den euklidischen Abstand der ermittelten Endpunktkoordinaten von den vorgegebenen Randwerten als Abbruchkriterium für das Schießverfahren
- die zu wählende Intervallbreite bei der Berechnung der Länge des Vertikalschnittes
- Größe der relativen Variationen von L_0^0 (in der Oberfläche mit `dsigma` bezeichnet) in der ersten Iteration des Schießverfahrens
- einen Änderungsfaktor für die relativen Variationen ΔL_{0j}^i

Ausgegeben werden

- die Ergebnisse der Berechnung des Vertikalschnittes
- die Zahl der benötigten Iterationen
- der über die Kreisabschnittsberechnung abgeschätzte Entfernungsbereich
- die Länge, sowie die Azimute der geodätischen Linie zwischen A und E

2.4.3.2 Beschreibung des Berechnungsablaufs

Zunächst sei erwähnt, daß alle auftretenden Routinen als Funktionen realisiert sind, d.h., daß die in den Zwischenschritten berechneten Ergebnisse am Ende des Programmablaufs keiner weiteren Anwendung mehr zur Verfügung stehen¹⁶. Um die Berechnung zu starten, kann entweder an der Eingabeaufforderung das Script `guirwp_graphik.m` aufgerufen werden oder man startet das komplette Paket durch den Aufruf von `geod_haupt.m`. Beide Scripte dienen dem Aufbau der graphischen Benutzeroberflächen. Mit der Berechnung der 2. geodätischen Hauptaufgabe, wird nach Eingabe der Randwerte und der Steuerparameter in die Oberfläche, durch Anklicken des Startbuttons mit automatischem Aufruf der Funktion `geo_haupt_2_graphik.m` begonnen. Diese Funktion besitzt keine Ausgabe, sondern dient nur zur Berechnung der Randwertaufgabe sowie als Schnittstelle für das GUI. Nach Auslesen der eingegebenen Daten wird zunächst das Fenster initialisiert und eine erste Abschätzung der Entfernung wird über die Länge eines Kreisbogens vorgenommen. Diese Abschätzung dient der Näherungswertberechnung über den Vertikalschnitt zur Bestimmung der Intervallteilung¹⁷. Die Berechnung erfolgt durch die Funktion `kreisbogen.m` welche die Länge eines Kreisbogens zwischen den Vektoren des Anfangs- und des Endpunktes bezüglich einer Kugel mit dem Radius $R = \frac{a+b}{2}$ ermittelt. Nach dieser groben Ermittlung wird die Funktion `vertikalschnitt.m`, die die Länge des Vertikalschnittes und dessen Richtung am Anfangs- sowie am Endpunkt berechnen soll, aufgerufen. Übergeben werden hier nur die Koordinaten des Anfangs- und Endpunktes, die übrigen Steuerparameter wurden in

¹⁶Ausgenommen sind hier die über das GUI im Fenster sichtbar oder versteckt übergebenen Variablenwerte.

¹⁷Wenn das Programm für andere Ellipsoiddimensionen ($6000\text{km} < a < 7000\text{km}$) verwandt werden soll, so muß hier der Quelltext abgeändert werden, da die Intervallteilung durch Konstanten festgelegt wurde.

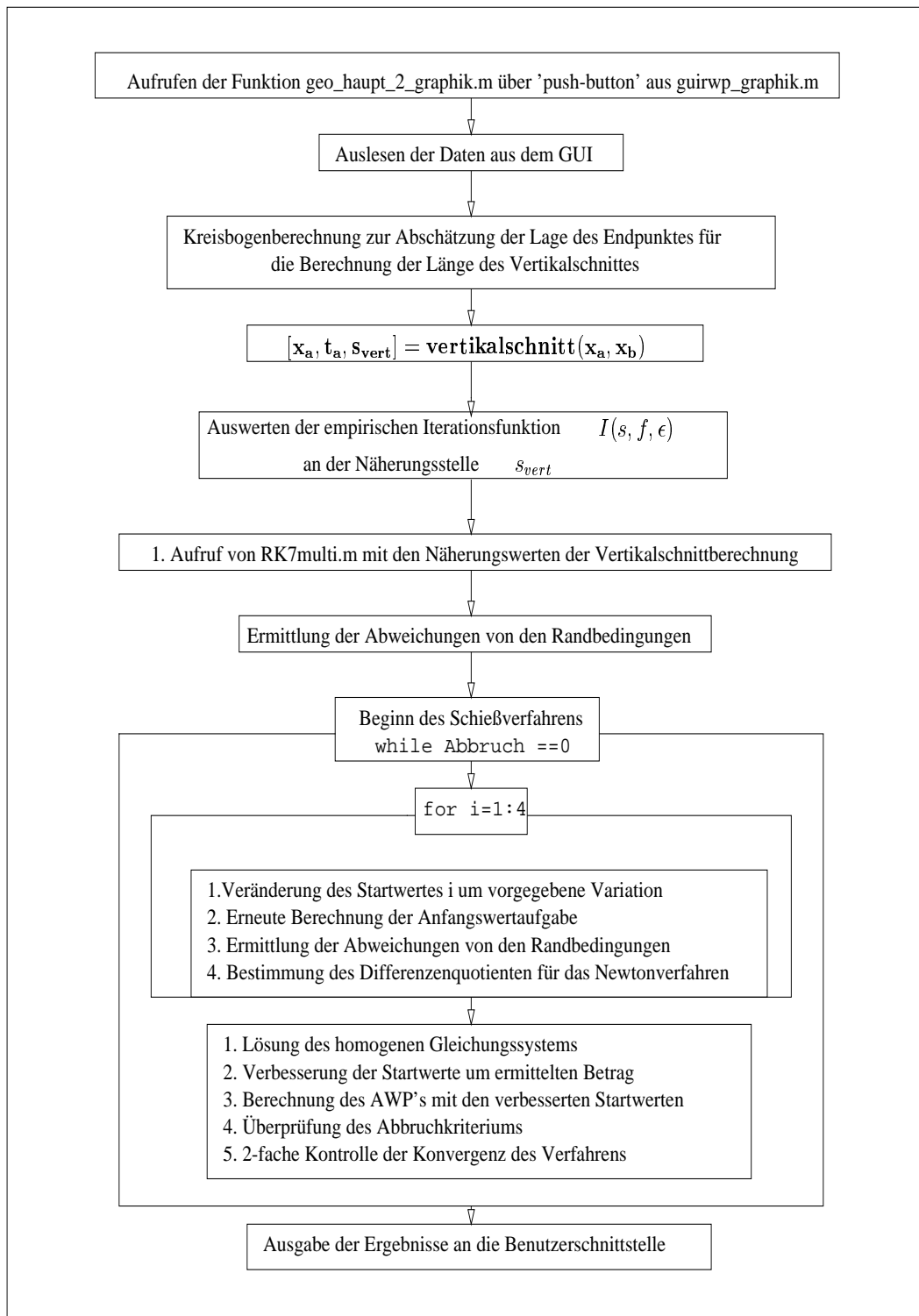


Abbildung 2.16: Flußdiagramm zur Berechnung der 2. geodätischen Hauptaufgabe

Abbildung 2.17: Graphische Benutzeroberfläche zur Lösung der 2. geodätischen Hauptaufgabe

der aufrufenden Funktion zuvor als global deklariert. Wie im Abschnitt auf Seite 52 beschrieben, müssen, vor der Berechnung der Strecken, die Tangentenvektoren für die Transformation der Ellipse in das ebene System bestimmt werden. Dies geschieht durch die Funktion `kart_lokal.m`, die als Eingabewerte wiederum die Koordinaten der Randpunkte verarbeitet. Da die Tangentenvektoren weiterhin verwendet werden, besitzt `kart_lokal.m` ebenfalls keine Ausgabeparamter, sondern ändert nur die von vornherein als global deklarierten Variablen. Die Berechnung der Länge des Vertikalschnittes erfolgt nach Ablauf von `kart_lokal.m` wieder in `vertikalschnitt.m`. Je nach Lage des Endpunktes müssen unter Berücksichtigung der über die Funktion `kreisbogen.m` erhaltenen Abschätzung die Streckenanteile in den einzelnen Integrationsintervallen berechnet werden. Ohne weiter auf die Berechnung, die schon zuvor beschrieben wurde, einzugehen, sei erwähnt, daß diese von einzelnen kleineren Hilfsfunktionen, deren Quellcode der beigelegten Diskette entnommen werden kann, durchgeführt wird. Zum Schluß der Berechnung werden die zur Lösung des Anfangswertproblems nötigen Näherungswerte ($\mathbf{x}_a, \mathbf{t}_{a, s_{vert}}$) in einem Vektor an die Ursprungsfunktion `geo_haupt_2_graphik.m` übergeben. Vor dem Start der Iteration erfolgt dann dort, mit Initialisierung der Abbruchbedingung (siehe Seite 50), die erste Berechnung des AWP's mit den o.g. Näherungswerten. Die Berechnung der Randbedingungen (2.8), bzw. der Soll-Ist Abgleich, wird von der gleichnamigen Funktion `randbedingungen.m` durchgeführt. Danach startet das Schießverfahren mit den einzelnen Berechnungen der Anfangswertaufgaben, wobei in jedem Schritt auf 2 verschiedene Arten eine Überprüfung auf Divergenz, sowie eine Abfrage nach Zutreffen des Abbruchkriteriums erfolgt. Wird dieses erfüllt endet die Iteration, die Ergebnisse werden an die Benutzerschnittstelle übergeben und es erscheint die Meldung *Berechnung beendet*.

2.4.4 Diskussion der mit dem Programm `guirwp_graphik.m` zu erzielenden Ergebnisse

In Tabelle 2.3 werden die Ergebnisse, wie auch schon bei der ersten Hauptaufgabe, Aringers Daten gegenübergestellt. Die der Berechnung zugrundeliegenden Ellipsoidparameter waren

$$a = 6378388 \text{ m}$$

und

$$b = 6356911.94613 \text{ m}$$

Die Randwerte für die Berechnung über `guirwp_graphik.m`, bildeten die von Aringer mit 3 Nachkommastellen angegebenen Koordinaten. Die vorzugebende Genauigkeit zur Lösung der Anfangswertaufgaben während des Schießverfahrens wurde mit 0.0005 m angesetzt. Das Programm beendete die Iteration, wenn der berechnete Endpunkt um weniger als 0.0001 m vom Sollwert entfernt war. Die für die Vertikalschnittberechnung nötige Intervallbreite betrug 1 m . Für die relative Größe der Variationen der Komponenten des Tangenteneinheitsvektors, hat sich ein Wert von $\frac{1}{1000}$, für Variation der der Strecke von $\frac{1}{100}$ als zweckmäßig erwiesen¹⁸. Der Veränderungsfaktor wurde mit 1.5 angesetzt. An dieser Stelle sei darauf hingewiesen, daß alle Veränderungen der mit den Variationen der Anfangswerte zusammenhängenden Steuerparameter, einen sehr großen Einfluß auf das Konvergenzverhalten des Schießverfahrens haben. Um hier jedoch einen funktionalen Zusammenhang abzuleiten, bedarf es weiterer Untersuchungen die den Umfang dieser Arbeit überschreiten.

Wie der Tabelle zu entnehmen ist, differieren die Ergebnisse für die Azimute im Bereich von 10^{-5} Sekunden. Die Entfernung wird im Gegensatz dazu identisch erhalten. Es verwundert, daß Aringer bei den Beispielen 2 - 6 das Azimut auf die 7-te Nachkommastelle genau betimmen kann (vgl. Beispiele für die 1. geodätische Hauptaufgabe), obwohl er die Koordinaten des Endpunktes, die er aus der Berechnung der Anfangswertaufgaben ermittelt hat, nur mit 3 Nachkommastellen ansetzt. Das führt dazu, daß der Vergleich der Ergebnisse nicht besonders aussagekräftig ist.

Um die Integrität des Programmsystems zu prüfen, wurden einige Anfangswertaufgaben berechnet und die Ergebnisse *ungerundet* in das Programm zur Lösung der Randwertaufgabe übernommen. Dabei konnte keine Differenz, außerhalb des Rahmens der Rechengenauigkeit, festgestellt werden.

2.5 Beschreibung des Programmsystems

Der Aufgabenstellung entsprechend wurde unter MATLAB ein Programmsystem¹⁹ erstellt, das einem Nutzer erlaubt, geometrische, wie auch numerische Eigenschaften von geodätischen Linien auf einem Rotationsellipsoid zu untersuchen. Um auch im Umgang mit MATLAB unerfahrenen Benutzern die Anwendung zu ermöglichen, wurde das System mit einer graphischen Benutzeroberfläche (GUI) versehen. Diese erlaubt einen interaktiven Zugriff auf MATLABs interne Grafikfunktionen, ohne daß ein Benutzer sich vorher intensiv mit der Programmiersystem auseinandersetzen muß. Abb. 2.19 zeigt das Hauptfenster des Systems, wie es sich, nach Eingabe von `geod_haupt` am MATLAB-Prompt, öffnet. Mit Hilfe dieser Oberfläche lassen sich nun folgende Aufgaben lösen:

1. Berechnung der 1. geodätischen Hauptaufgabe
2. Berechnung der 2. geodätischen Hauptaufgabe
3. Berechnung von Punkten auf einer geodätischen Linie und deren Abspeicherung in einer Datei
4. Eine dreidimensionale Darstellung des Verlaufs von geodätischen Linien²⁰ auf dem zugrundeliegenden Ellipsoid
5. Eine dreidimensionale Visualisierung eines Parallelkoordinatensystems in Soldnerscher Anordnung

¹⁸Um in Beispiel 6 auf *nur* 12 Schritte zu gelangen, ist für die relative Variation der Strecke $\frac{1}{1000}$ anzusetzen.

¹⁹Ein Flußdiagramm das den Aufbau des Programmsystems erläutert, ist in Abb. 2.18 dargestellt.

²⁰Im folgenden wird der Verlauf der Linie in Analogie zur Satellitenbahn als Ephemeride bezeichnet.

Randwerte	über geod.Linie		über Vertikalschnitt	
Beispiel 1	guirwp_graphik.m	Aringer	guirwp_graphik.m	Aringer
$x_{1a} = 4045649.321 [m]$	$A_a = 159^\circ 59' 59.999985''$	$A_a = \dots^\circ \dots' 59.999984''$	$A_a = 159^\circ 59' 59.992231''$	$A_a = \dots^\circ \dots' 59.992362''$
$x_{2a} = 713357.130 [m]$	$A_e = 160^\circ 21' 24.925248''$	$A_e = \dots^\circ \dots' 24.925379''$	$A_e = 160^\circ 21' 24.940530''$	$A_e = \dots^\circ \dots' 24.940661''$
$x_{3a} = 4862882.427 [m]$	$s = 100000[m]$	$s = 100000[m]$	$s = 1000000[m]$	$s = 100000[m]$
$x_{1e} = 4110102.079 [m]$	benötigte Iterationen: 2	benötigte Iterationen: 3		
$x_{2e} = 759450.105 [m]$	Iterationen zur Lösung der AWP's: 3			
$x_{3e} = 4801881.816 [m]$				
Beispiel 2				
$x_{1a} = 4892928.819 [m]$	$A_a = 10^\circ 00' 00.000026''$	$A_a = \dots^\circ \dots' 00.000000''$	$A_a = 10^\circ 00' 00.555657''$	$A_a = \dots^\circ \dots' 00.555635''$
$x_{2a} = 0 [m]$	$A_e = 11^\circ 39' 15.778941''$	$A_e = \dots^\circ \dots' 15.778911''$	$A_e = 11^\circ 39' 14.690175''$	$A_e = \dots^\circ \dots' 14.690145''$
$x_{3a} = 4078053.805 [m]$	$s = 1000000[m]$	$s = 1000000[m]$	$s = 1000000[m]$	$s = 1000000[m]$
$x_{1e} = 4202463.866 [m]$	benötigte Iterationen: 2	benötigte Iterationen: 3		
$x_{2e} = 172937.660 [m]$	Iterationen zur Lösung der AWP's: 3			
$x_{3e} = 4778979.770 [m]$				
Beispiel 3				
$x_{1a} = 2662030.662 [m]$	$A_a = 5^\circ 0' 00.0000047''$	$A_a = \dots^\circ \dots' 00.000000''$	$A_a = 5^\circ 00' 00.01311050''$	$A_a = \dots^\circ \dots' 01.311046''$
$x_{2a} = 469387.829 [m]$	$A_e = 173^\circ 48' 43.328933''$	$A_e = \dots^\circ \dots' 43.328938''$	$A_e = 173^\circ 48' 41.789155''$	$A_e = \dots^\circ \dots' 41.789160''$
$x_{3a} = 5757839.704 [m]$	$s = 4999999.999[m]$	$s = 5000000[m]$	$s = 4999999.993 [m]$	$s = 5000000 [m]$
$x_{1e} = -2185590.682 [m]$	benötigte Iterationen: 3	benötigte Iterationen: 3		
$x_{2e} = 13443.884 [m]$	Iterationen zur Lösung der AWP's: 6			
$x_{3e} = 5972056.282 [m]$				
Beispiel 4				
$x_{1a} = 1894899.301 [m]$	$A_a = 199^\circ 59' 59.999965''$	$A_a = 200^\circ 00' 00.000000''$	$A_a = 200^\circ 00' 59.157638''$	$A_a = \dots^\circ \dots' 59.157672''$
$x_{2a} = -1094020.622 [m]$	$A_e = 187^\circ 07' 17.004081''$	$A_e = \dots^\circ \dots' 17.004101''$	$A_e = 187^\circ 05' 18.805158''$	$A_e = \dots^\circ \dots' 18.805171''$
$x_{3a} = 5971179.947 [m]$	$s = 10000000.001[m]$	$s = 10000000[m]$	$s = 10000000.2482[m]$	$s = 10000000.2606[m]$
$x_{1e} = 3786572.285 [m]$	benötigte Iterationen: 4	benötigte Iterationen: 4		
$x_{2e} = -4701166.890 [m]$	Iterationen zur Lösung der AWP's: 10			
$x_{3e} = -2053338.194 [m]$				
Beispiel 5				
$x_{1a} = 4045649.321 [m]$	$A_a = 140^\circ 00' 00.000017''$	$A_a = \dots^\circ \dots' 00.000000''$	$A_a = 139^\circ 42' 53.422259''$	$A_a = \dots^\circ \dots' 53.422242''$
$x_{2a} = 713357.130 [m]$	$A_e = 114^\circ 46' 41.483912''$	$A_e = \dots^\circ \dots' 41.483903''$	$A_e = 115^\circ 11' 27.067537''$	$A_e = \dots^\circ \dots' 27.067529''$
$x_{3a} = 4862882.427 [m]$	$s = 14999999.999[m]$	$s = 14999999.999[m]$	$s = 15000052.7846[m]$	$s = 15000052.8051[m]$
$x_{1e} = -757346.098 [m]$	benötigte Iterationen: 5	benötigte Iterationen: 6		
$x_{2e} = 2808023.982 [m]$	Iterationen zur Lösung der AWP's: 14			
$x_{3e} = -5657616.272 [m]$				
Beispiel 6				
$x_{1a} = 1405039.264 [m]$	$A_a = 310^\circ 00' 00.000633''$	$A_a = \dots^\circ \dots' 00.000000''$	$A_a = 281^\circ 52' 14.760975''$	$A_a = \dots^\circ \dots' 14.759261''$
$x_{2a} = -3860313.652 [m]$	$A_e = 230^\circ 48' 04.188394''$	$A_e = \dots^\circ \dots' 04.189003''$	$A_e = 259^\circ 09' 25.780566''$	$A_e = \dots^\circ \dots' 25.782254''$
$x_{3a} = -4862882.427 [m]$	$s = 19899999.998[m]$	$s = 19899999.999[m]$	$s = 19911966.8419[m]$	$s = 19911966.8693[m]$
$x_{1e} = -1477765.690 [m]$	benötigte Iterationen: 12	benötigte Iterationen: 11		
$x_{2e} = 3782381.275 [m]$	Iterationen zur Lösung der AWP's: 17			
$x_{3e} = 4902141.177 [m]$				

Tabelle 2.3: Beispiele für die Lösung der 2. geodätischen Hauptaufgabe

Flußdiagramm zum Aufbau des Programmsystems

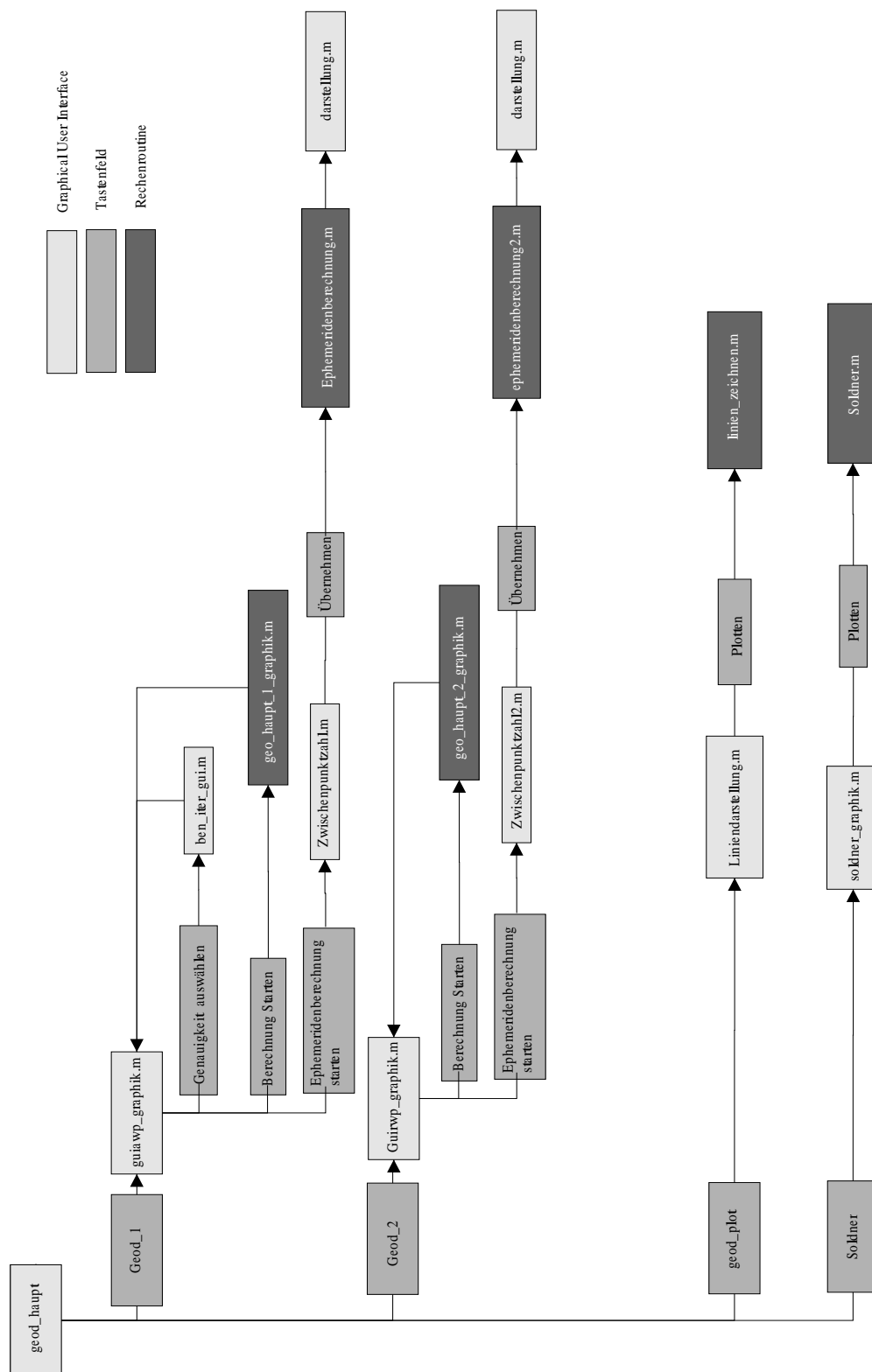


Abbildung 2.18: Aufbau des Programmsystems

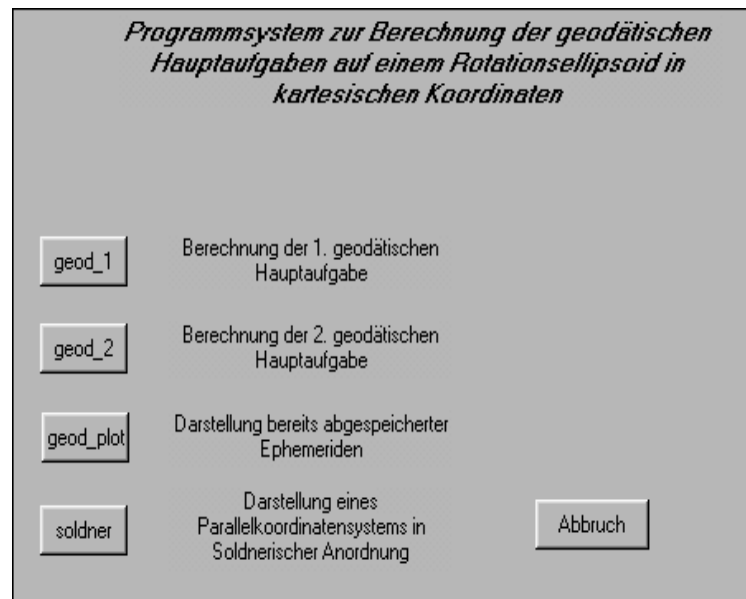


Abbildung 2.19: Benutzeroberfläche des Programmsystems

Da die Berechnung der Hauptaufgaben schon in den vorangegangenen Abschnitten erläutert wurde, sei im folgenden kurz auf die Punkte 3-5 eingegangen.

2.5.1 Die Darstellung und Abspeicherung der Ephemeriden

Das Programm zur Darstellung der Ephemeriden wird jeweils nach der Berechnung der ersten bzw. zweiten geodätischen Hauptaufgabe aus den Oberflächen heraus gestartet. Nach der Wahl des Tastenfeldes *Ephemeridenberechnung* öffnet sich das Fenster in Abb. 2.20. Hier wird zum einen die gewünschte Zahl der Stützpunkte²¹ der geodätischen Linie eingetragen, zum anderen besteht die Möglichkeit zwischen zwei Arten der Darstellung des Ellipsoides zu wählen. In der Gitterdarstellung werden nur die, über eine Hilfsfunktion berechneten Stützpunkte eines geographischen ellipsoidischen Koordinatensystems mit Linien verbunden, dargestellt. Über die Zahl der Stützstellen läßt sich frei verfügen. Bei der Flächendarstellung hingegen werden diese Gitterelemente farbig ausgefüllt, was dazu führt, daß die später zwischen die Stützpunkte gezeichneten Verbindungslinien nicht mehr komplett sichtbar sind. Die Genauigkeit, mit der die Zwischenpunkte berechnet werden, richtet sich nach der Genauigkeit, die für die Berechnung der Hauptaufgaben angesetzt wurde. Zur Verkürzung der Rechenzeit wird die empirische Iterationsfunktion für jeden Stützpunkt einzeln ausgewertet. Die Endpunktkoordinaten werden außerdem zur Kontrolle ein zweites Mal ermittelt. Nach der Bestätigung der Eingabe in Fenster Abb. 2.20 startet das Script `ephemeridenberechnung.m`, es öffnet sich das Fenster mit der dreidimensionalen Darstellung des Ellipsoides, sowie das Fenster in Abb. 2.21. Diesem kann während der Berechnung die Nummer des aktuell ermittelten Punktes entnommen werden. Parallel dazu werden im Grafikfenster die Stützpunkte als rote Kreuze geplottet. Die Richtung des Blickpunktes wird automatisch in Richtung des Anfangspunktvektors gesetzt, so daß die Linie vollständig im Blickfeld des Betrachters erscheint. Anfangs- sowie Endpunkt werden durch einen, grün dargestellten, räumlichen Vektor hervorgehoben.

Am Ende der Berechnungen können die kartesischen Koordinaten der Zwischenpunkte in einer binären MATLAB-

²¹ Die Koordinaten dieser Punkte werden über eine Anfangswertaufgabe ermittelt.

Art der Darstellung:

☐ Gitter

☐ Fläche

Gitterweite in [°]

Bitte geben Sie die Anzahl der zu berechnenden Zwischenpunkte ein:

OK Abbruch

Abbildung 2.20: Auswahlfenster zur Ephemeridenberechnung

Fortschritt der Berechnung:

Punkt #: von berechnet

Abspeichern der Punktkoordinaten:

Dateiname:

Linienbezeichnung:

☐ anhängen

Grafikoptionen:

Farbe:	Azimut [°]:	Elevation [°]:	Zoom [%]:	Gitterlinien:	Durchsicht:
hsv	-100	-50	33	<input checked="" type="checkbox"/>	<input checked="" type="checkbox"/>
hot	-80	-40	50		
gray	-60	-30	66		
prism	-40	-20	75		
cool	-20	-10	90		
winter	0	0	110		
summer	20	10	125		

Abbildung 2.21: GUI zum Steuern der Ephemeridendarstellung und Abspeichern der Stützpunktkoordinaten

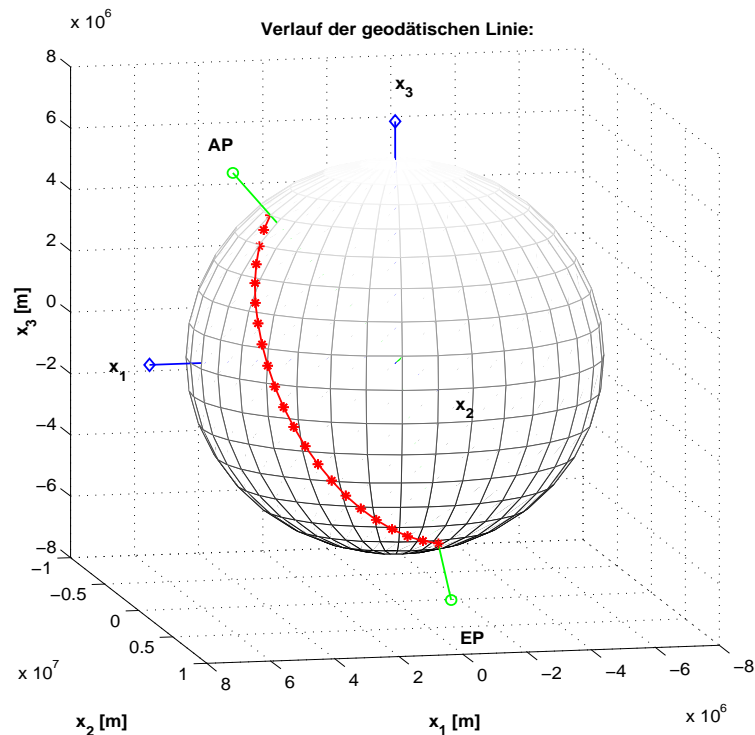


Abbildung 2.22: Darstellung einer Ephemeride

Workspace (*.mat) Datei abgespeichert werden²². Hierbei ist zu beachten, daß falls mehrere Linien in einer Datei zusammengefaßt werden, diese sich auf dasselbe Ellipsoid beziehen sollten, da die Ellipsoidparameter ebenfalls dort abgelegt werden. Der Dateiname muß mit voller Pfadangabe, aber ohne Erweiterung angegeben werden.

Über die Grafikoptionen im unteren Bereich des Steuerungsfensters läßt sich der Blickpunkt sowie ein gewünschter Zoomfaktor für die Darstellung festlegen. Abbildung 2.22 zeigt das graphische Ergebnis einer Ephemeridenberechnung mit 20 Stützstellen bei einer Länge der geodätischen Linie von 15000km.

2.5.2 Auslesen und Plotten der Datensätze

Im Hauptfenster gelangt man durch Wahl des Schalters `geod_plot` zu einer Möglichkeit mehrere, im Anschluß an die Berechnung der Hauptaufgaben abgespeicherte Linienverläufe, darzustellen. (Abb. 2.23 zeigt die zugehörige Oberfläche) Durch Angabe des gewünschten Dateinamens im Rahmen **Datensatz** und anschließender Wahl des Schalters **Laden** wird der Inhalt der Datei im darunter liegenden Auswahlfenster angezeigt. Sollen mehrere Linien innerhalb einer Grafik dargestellt werden, so muß unter den **Plotoptionen** das Feld **hinzufügen** angewählt sein. Das im Anschluß daran vorliegende dreidimensionale Modell kann mit Hilfe der Maus beliebig um seine 3 Achsen gedreht werden. Die Art der Darstellung der Ephemeride ist frei wählbar.

Da es programmiertechnisch einfacher war in den Auswahlfenstern die MATLAB spezifischen Abkürzungen für Farbe und Form der graphischen Objekte anzeigen zu lassen, sind die entsprechenden Zuordnungen in den Tabellen 2.4-2.6 kurz aufgeführt. Ein Beispiel für die Darstellung mehrerer Ephemeriden zeigt Abb. 2.24.

²²Der Vorteil der binären Dateien liegt darin, daß man in einer solchen, auf einfache Weise, verschiedene Linien unter eigenen Bezeichnungen abspeichern kann. MATLAB bietet zusätzlich die Möglichkeit diese Datei im ASCII Format auszugeben.

The screenshot shows a software interface with three main sections:

- Grafikoptionen:**
 - Farbe: A dropdown menu with options: hsv, hot, gray, prism.
 - Elevation [°]: A slider with values: -70, -60, -50, -40.
 - Azimet [°]: A slider with values: -60, -40, -20, 0.
 - Zoom [%]: A slider with values: 10, 25, 33, 50.
 - Gitterlinien: ☒
 - Durchsicht: ☒
 - Zurück: A button.
- Datensatz:**
 - Dateiname: A text input field.
 - Laden: A button.
 - Auswahl der Linie: A dropdown menu.
 - Plotten: A button.
- Plotoptionen:**
 - hinzufügen: ☐
 - gitterförmig: ☒
 - mit Linien: ☒
 - flächig: ☐
 - Punktfarbe: A dropdown menu with 'm' selected.
 - Punktform: A dropdown menu with '+' selected.
 - Linienfarbe: A dropdown menu with 'm' selected.
 - Linienart: A dropdown menu with '-' selected.

Abbildung 2.23: Darstellungsschnittstelle

Symbol	Linientyp
-	durchgezogen
—	gestrichelt
:	gepunktet
-.	abwechselnd
none	keine Darstellung

Tabelle 2.4: Zuordnung der Linientypen

Symbol	Punktbeschreibung
+	Plus
o	Kreis
*	Stern
x	Kreuz
s	Quadrat
d	Raute
h	Hexagramm
.	Punkt

Tabelle 2.5: Zuordnung der Punktsymbole

Abkürzung	Farbe
k	Schwarz
w	Weiß
r	Rot
g	Grün
b	Blau
y	Gelb
c	Cyan
m	Magenta

Tabelle 2.6: Zuordnung der Farben

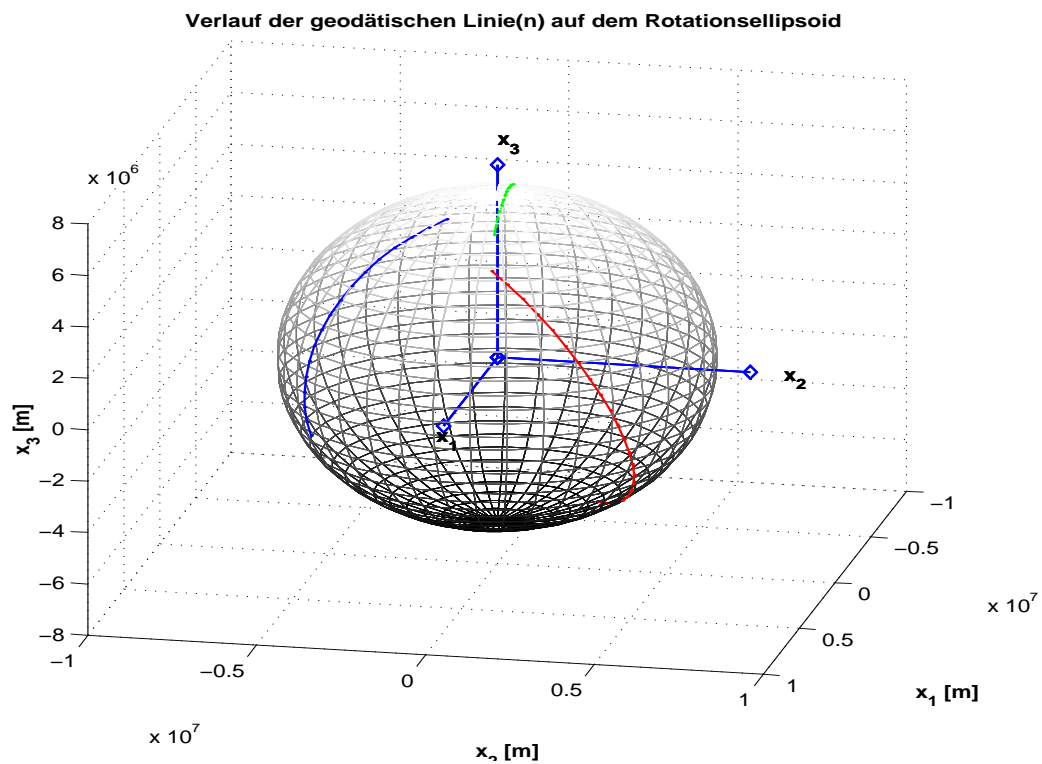


Abbildung 2.24: Darstellung mehrerer Ephemeriden nach Auslesen der Datensätze

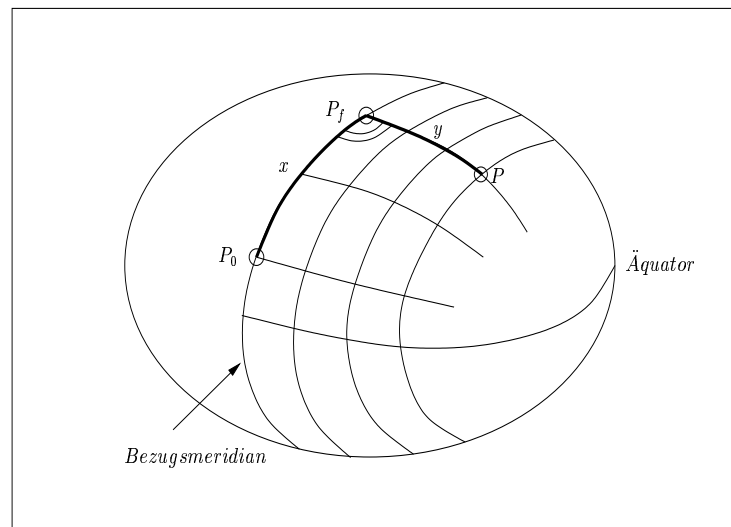


Abbildung 2.25: Prinzip eines Parallelkoordinatensystems in Soldnerscher Anordnung

2.5.3 Berechnung eines Parallelkoordinatensystems in Soldnerscher Anordnung

Die zum Programmsystem gehörende Funktion `Soldner.m` dient der Untersuchung des Verlaufs von geodätischen Linien in der Nähe des Querpols eines globalen Parallelkoordinatensystems in Soldnerscher Anordnung.

2.5.3.1 Grundlagen

Bei einem allgemeinen geodätischen Parallelkoordinatensystem auf einem Rotationsellipsoid findet als Abzissenlinie, der durch den Koordinatenanfangspunkt verlaufende Meridian Verwendung. Die Lage eines Punktes wird durch die Bogenlänge auf der Abzissenlinie, sowie die Länge einer geodätischen Linie durch diesen Punkt, die die Abzissenlinie senkrecht schneidet, bestimmt. Dabei entspricht x der Bogenlänge auf der Abzissenlinie, gemessen vom Koordinatenanfangspunkt P_0 zum Fußpunkt P_F und y der Länge der geodätischen Linie durch P und P_F . (vgl. Abb. 2.25)

x und y werden in diesem Zusammenhang als die *ellipsoidischen Parallelkoordinaten* des Punktes P bezeichnet. Sie lassen sich als Gaußsche Flächenparameter auf dem Ellipsoid interpretieren. Die als Ordinatenlinien bezeichneten geodätischen Linien verlaufen auf dem Ellipsoid weder eben noch sind es geschlossene Kurven. Ebenso bilden die Abzissenlinien oder geodätische Parallelen, zwar geschlossene, jedoch keine ebenen Kurven. An Stelle des Querpols, der sich bei Einführung eines Parallelkoordinatensystems als Schnittpunkt der Geodäten auf der Kugel ergibt, bildet sich im Falle eines Rotationsellipsoides ein, zum Äquator symmetrisches Gebiet, das durch eine asteroidenförmige Flächenkurve begrenzt wird. Mit Hilfe des im folgenden beschriebenen Programms läßt sich diese Figur anhand eines dreidimensionalen Gittermodells des Koordinatennetzes in Abhängigkeit gewisser Parameter graphisch darstellen.

2.5.3.2 Beschreibung des Programms

Das Programm kann entweder von der Eingabeaufforderung durch Aufruf des Skriptes `soldner_graphik.m` oder im Hauptfenster des Programmsystems, durch Wahl des Schalters *soldner*, gestartet werden. Über das Steuerfenster (siehe Abb. 2.26) lassen sich die Ellipsoidparameter, die Zahl der Stützpunkte des Koordinatensystems, sowie die

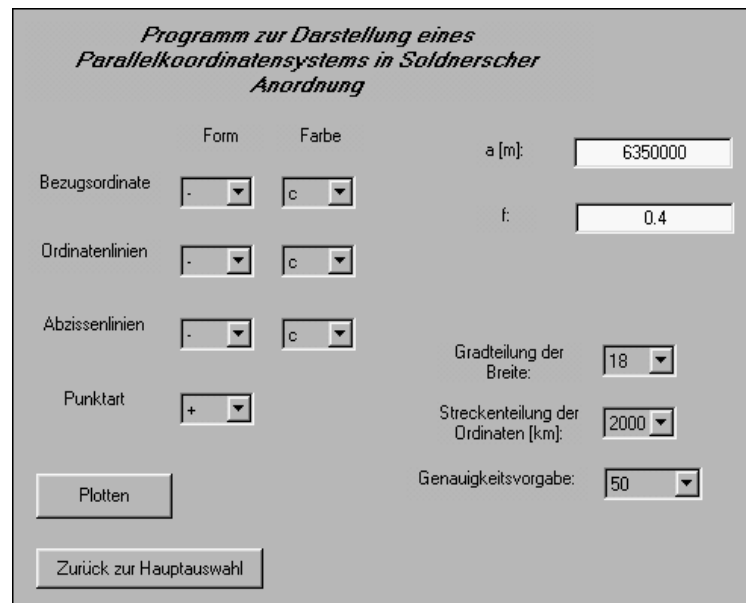


Abbildung 2.26: GUI zur Darstellung eines Soldner'schen Koordinatensystems

Genauigkeit der Berechnung festlegen. Die Berechnung wird durch Auswahl des Buttons *Plotten*, der das Script *Soldner.m* aufruft, begonnen. Zunächst wird der Bezugsmeridian $\lambda = 0$ entsprechend der Wahl der Breitenteilung in Intervalle aufgeteilt. Dabei sei anzumerken, daß durch eine solche Teilung zwar keine gleichene Längenteilung des Bezugsmeridians erreicht wird, jedoch ist dies für die Darstellung der Figur auch nicht erforderlich. Da es sich bei dem zugrundegelegten Ellipsoid um einen rotationssymmetrischen Körper handelt, reicht es aus, die Stützpunkte des Koordinatennetzes für nur einen Oktanten dieses Körpers zu berechnen und die anderen durch Spiegelungen abzuleiten. Im Programm selbst werden für die einzelnen Stützpunkte des Bezugsmeridians sukzessive Anfangswertaufgaben für ein Azimut von 100 gon und einer Streckenteilung gemäß der Auswahl im Fenster für ein Intervall von 10000 km gelöst. Dabei ist zu beachten daß, falls ein Rotationsellipsoid einer anderen Größenordnung als der eines Erdellipsoides gewählt wird, dieser Wert im Quellcode sinnvoll abzuändern ist. Die Auswahl der Genauigkeit dient in diesem Fall einer Steigerung der Rechengeschwindigkeit. Auch hier wird die Iterationsfunktion für jedes einzelne AWP erneut ausgewertet und die auf diese Weise ermittelte Zahl der notwendigen Iterationen wird der Berechnung zugrundegelegt. Tabelle 2.7 zeigt jeweils 4 verschiedene Ansichten eines Modells, wie es sich nach Ablauf der Berechnung dem Betrachter darstellt.

2.6 Beispiel zur Anwendung des Programmsystems

Nach dem *Satz von Clairaut* läßt sich der Verlauf einer geodätischen Linie auf einem rotationssymmetrischen Körper beschreiben mit

$$p \cdot \sin(\alpha) = \text{const} \quad (2.13)$$

p entspricht dabei dem Parallelkreishalbmesser, der sich ausgedrückt, durch die reduzierte Breite β , darstellen läßt über

$$p = a \cdot \cos(\beta)$$

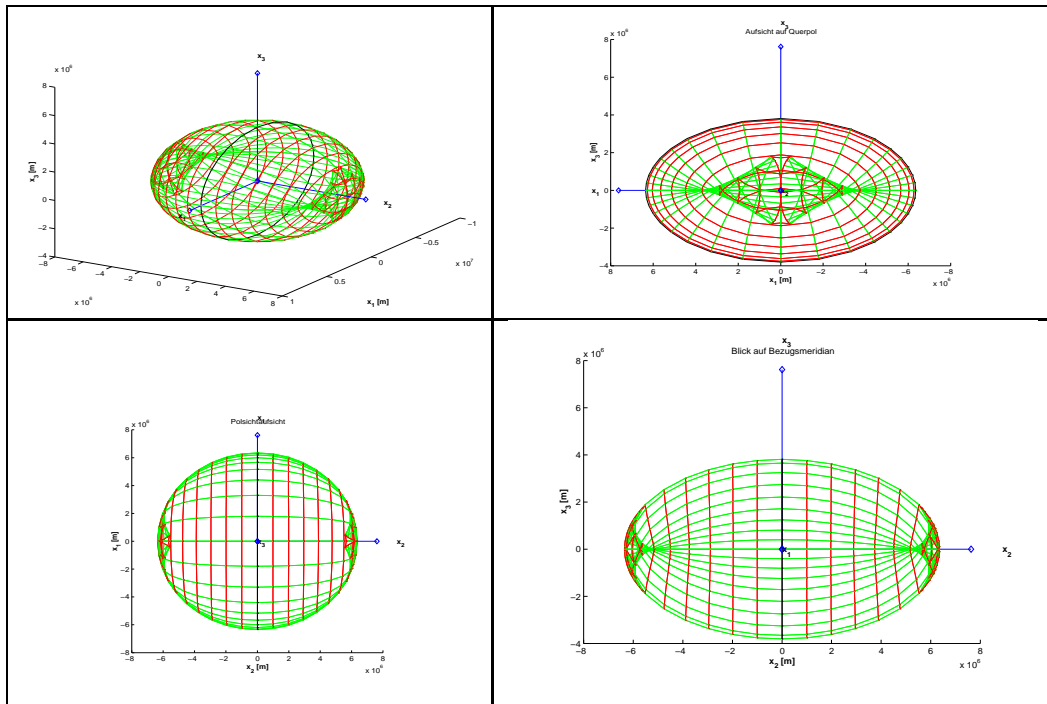


Tabelle 2.7: Koordinatennetz eines Parallelkoordinatensystems in Soldnerscher Anordnung

Bezeichnung	Farbe	$\alpha_{\ddot{A}}$ [°]	β_{max} [°]	φ_{max} [°]
Linie 1	schwarz	10	80	82.9088
Linie 2	rot	20	70	75.5985
Linie 3	grün	40	50	59.3748
Linie 4	blau	60	30	39.2951

Tabelle 2.8:

Gilt $\beta = 0$, und bezeichne $\alpha_{\ddot{A}}$ das Azimut der geodätischen Linie am Äquator, so folgt $p = a$ und für (2.13) folgt

$$a \cdot \sin(\alpha_{\ddot{A}}) = \text{const} = p_{min}$$

Die Konstante p_{min} entspricht dabei dem minimalen Parallelkreishalbmesser, der von der geodätischen Linie *nicht unterschritten* wird. Diesem entspricht die maximale reduzierte Breite $\beta_{max} = \frac{\pi}{2} - \alpha_{\ddot{A}}$, die *nicht überschritten* wird. Damit schwingt die geodätische Linie, mit einer von der Abplattung a und dem Azimut $\alpha_{\ddot{A}}$ abhängigen Periode, symmetrisch zum Äquator zwischen den reduzierten Breiten β_{max} und $-\beta_{max}$. Mit Hilfe des Darstellungsprogramms für den Verlauf geodätischer Linien läßt sich dieses Verhalten graphisch veranschaulichen. Es wurden für ein Ellipsoid mit den Parametern

$$a = 6378388 \text{ m}$$

$$b = 4500000 \text{ m}$$

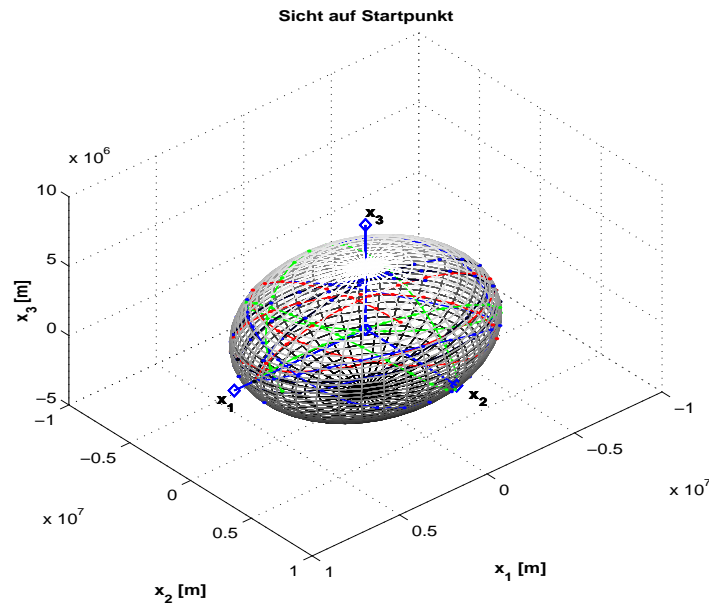


Abbildung 2.27: Veranschaulichung der geometrischen Bedeutung des *Satzes von Clairaut* für den Verlauf der geodätischen Linien

4 Lösungen der ersten geodätischen Hauptaufgabe für die Azimute $\alpha_{\vec{A}} = 10^\circ, 20^\circ, 40^\circ$ und 60° bestimmt. Das Integrationsintervall betrug dabei 80000000 m . Der Ortsvektor des Startpunktes lautet

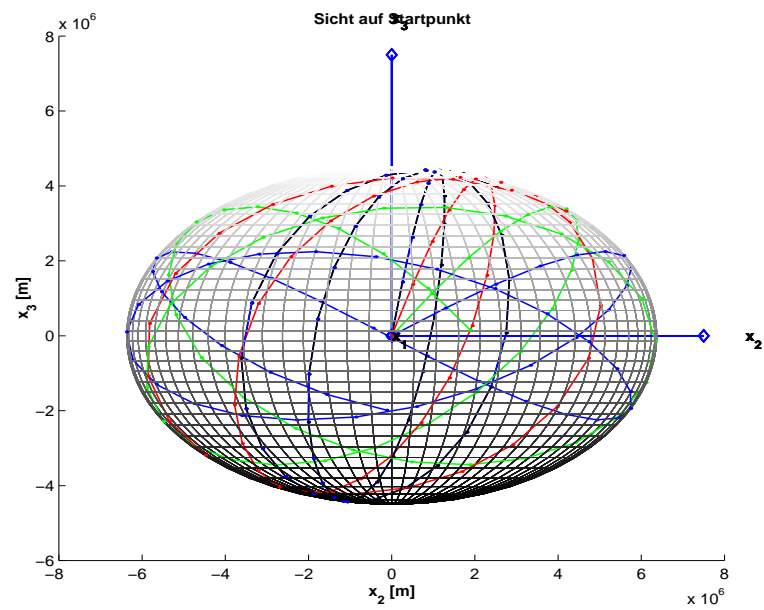
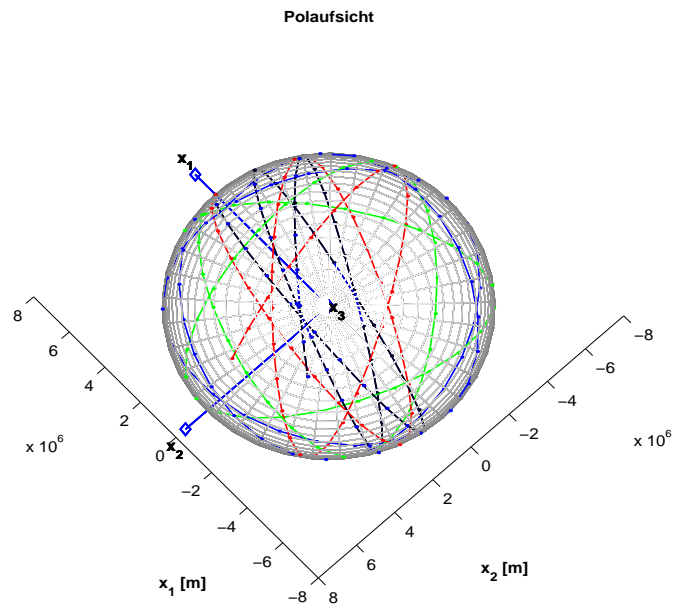
$$\mathbf{x} = \begin{bmatrix} 6378388 \text{ m} \\ 0 \text{ m} \\ 0 \text{ m} \end{bmatrix}$$

Abbildung 2.27 bietet eine dreidimensionale Aufsicht der sich ergebenden Darstellung. Zur besseren Unterscheidung der Linien seien zusätzlich die 2 Projektionen in Form der Abbildungen 2.28 und 2.29 beigelegt. Die farbliche Zuordnung der Linien, sowie die zugehörigen Werte für die maximalen Breiten sind Tabelle 2.8²³ zu entnehmen.

2.7 Anmerkungen zum Anhang

Der Arbeit sind als Anhang die wichtigsten MATLAB-Skripte, die schon im Flußdiagramm 2.18 bezeichnet wurden, beigelegt. Zur Programmierung der Oberfläche kann leider kein Quellcode abgegeben werden, da diese interaktiv, per Drag & Drop, geschieht und hierbei zusätzlich entstehender Code in binären Dateien abgespeichert wird. Als Beispiel für ein, bei der Oberflächenprogrammierung automatisch von MATLAB erstelltes Script, kann der Ausdruck der Datei `liniendarstellung.m`, welche den Aufbau der Oberfläche aus Abb. 2.23 regelt, ebenfalls dem Anhang entnommen werden.

²³Die Berechnung der geographischen Breiten φ_{max} aus den reduzierten β_{max} erfolgt nach $\tan(\varphi) = \sqrt{1 + e'^2} \cdot \tan(\beta)$.


 Abbildung 2.28: Projektion der Abb. 2.27 in die x_2x_3 -Ebene

 Abbildung 2.29: Projektion der Abb. 2.27 in die x_1x_2 -Ebene

Literaturverzeichnis

- [1] Aringer, K. (1994): Geodätische Hauptaufgaben auf Flächen in kartesischen Koordinaten. DGK C 421.
- [2] Heck, B. (1993): Rechenverfahren und Auswertemodelle der Landesvermessung. H. Wichmann Verlag, Karlsruhe.
- [3] Heil M., Kitzka F. (1984): Grundkurs Theoretische Mechanik. B.G. Teubner, Stuttgart.
- [4] Heitz, S., Stöcker-Meier, E. (1998): Grundlagen der Physikalischen Geodäsie. Dümmler, Bonn.
- [5] Klingbeil, E. (1989): Tensorrechnung für Ingenieure. B.I.-Hochschultaschenbuch Band 197, Mannheim, Wien, Zürich.
- [6] Klotz, J. (1991): Eine analytische Lösung kanonischer Gleichungen der geodätischen Linie zur Transformation geodätischer Flächenkoordinaten. DGK C 385.
- [7] Moritz, H., Hofmann-Wellenhof, B. (1993): Geometry, Relativity, Geodesy. H. Wichmann Verlag, Karlsruhe.
- [8] Reinhardt F., Soeder H. (1984): dtv-Atlas zur Mathematik. Deutscher Taschenbuch Verlag, München.
- [9] Schürer, M. (1975): Die geodätischen Linien und die Mechanik. Vermessung, Photogrammetrie, Kulturtechnik; Fachblatt III/IV-75.
- [10] Spiegel, M. R. (1990): Allgemeine Mechanik. McGraw-Hill Book Company GmbH, Hamburg.
- [11] Script zur Vertiefungsvorlesung im Fach Astronomisch/Physikalische Geodäsie, WS 1997/98.