

Sitzungsberichte
der
mathematisch-physikalischen Classe
der
k. b. Akademie der Wissenschaften

zu München.

Band XX. Jahrgang 1890.



München.
Verlag der K. Akademie.
1891.

In Commission bei G. Franz.

Ueber die interpolatorische Darstellung einer Function durch eine nach Kugelfunctionen fortschreitende Reihe.

Von H. Seeliger.

(Eingelaufen 8. November.)

Mit derselben Allgemeinheit, mit der man eine Function einer Variablen durch eine Reihe darstellen kann, die nach Sinus und Cosinus der Vielfachen der Variablen fortschreitet, kann man bekanntlich eine Function zweier Variablen nach Kugelfunctionen entwickeln. In der Astronomie und Physik tritt nun sehr häufig die Aufgabe auf, aus gegebenen Werthen der unbekannten Function die unbestimmten Constanten der allgemeinen Reihenentwicklung zu berechnen. Im Allgemeinen bleibt nun freilich nichts übrig, als die in linearer Form auftretenden Constanten durch die gewöhnlichen Ausgleichungsmethoden zu berechnen, was bei einigermassen grosser Anzahl derselben stets mit bedeutender Mühe verbunden ist. Wählt man aber, und dies ist in vielen Fällen der Praxis ausführbar, die Werthe, welche den Verlauf der Function angeben, in ganz bestimmter Weise, so lassen sich die genannten mühsamen Rechnungen zum grössten Theil vermeiden. Für eine Function einer Variablen gelangt man bekanntlich zu solch einfachen Rechenvorschriften, wenn man aequidistante Argumentenwerthe zu Grunde legt.

Die für diesen Fall aufgestellten Formeln zu Berechnung der Coefficienten der Sinus- und Cosinusreihen lassen an Ein-

fachheit nichts zu wünschen übrig und geben für diese die besten Werthe im Sinne der Methode der kleinsten Quadrate.

Genau dasselbe gilt nun auch von der Bestimmung der Coefficienten einer nach Kugelfunctionen fortschreitenden Reihe, wenn man die Vorschriften anwendet, welche Fr. Neumann entwickelt hat. Diese schöne und wichtige Methode führt aber geradezu auf ein Minimum von Rechenarbeit, wenn man gewisse Hülfstafeln zur Verfügung hat. Der Nutzen derselben ist in die Augen fallend und ihr Vorhandensein für eine leichte Anwendbarkeit der Neumann'schen Methode sehr wünschenswerth. Ich habe mich deshalb der Berechnung solcher Tabellen unterzogen und theile dieselben im Folgenden mit.

Die Vorschriften Fr. Neumann's selbst hier abzuleiten ist um so weniger nöthig, als dieselben ausser in der Originalabhandlung¹⁾ erst neuerlich eine sehr durchsichtige und allgemein zugängliche Darstellung²⁾ erfahren haben. Ich werde mich deshalb nur auf dasjenige beschränken, was zum Verständniss der Tabellen und zu deren Anwendung erforderlich ist.

Es seien die gegebenen Werthe der Function f auf einer Kugelfläche (etwa der Erde) ausgebreitet. $\vartheta (\cos \vartheta = \mu)$ sei die Nordpolardistanz, φ die geographische Länge. Setzt man dann:

$$f(\mu, \varphi) = \sum_0^p Y^n \quad 1)$$

so handelt es sich um die Bestimmung der Coefficienten der Kugelfunction Y^n vom Grade n . Man hat aber allgemein

$$Y^n(\mu, \varphi) = \sum_0^n (A_{ni} \cos i\varphi + B_{ni} \sin i\varphi) P_{ni}(\mu)$$

1) Fr. Neumann. Astronom. Nachr. Band 15, pag. 318 etc.

2) Vorlesungen über die Theorie des Potentiales etc. von Fr. Neumann, herausgegeben von C. Neumann. Leipzig 1887. pg. 131 ff.

worin die A und B die $2n+1$ willkürlichen also jetzt zu bestimmenden Constanten sind und

$$P_{ni}(\mu) = (1 - \mu^2)^{\frac{1}{2}} \frac{d^i P^n(\mu)}{d\mu^i}$$

wenn P^n die Laplace-Legendre'sche Kugelfunction n^{ten} Grades von einer Variablen ist.

Die Fr. Neumann'sche Methode schreibt nun vor: Gegeben seien die $2p(p+1)$ Functionswerthe:

$$\begin{aligned} f(\mu_1, 0), \quad & f\left(\mu_1, \frac{\pi}{p}\right) \cdots f\left(\mu_1, (2p-1)\frac{\pi}{p}\right) \\ f(\mu_2, 0), \quad & f\left(\mu_2, \frac{\pi}{p}\right) \cdots f\left(\mu_2, (2p-1)\frac{\pi}{p}\right) \\ \vdots & \vdots \vdots \vdots \vdots \vdots \vdots \\ f(\mu_{p+1}, 0), \quad & f\left(\mu_{p+1}, \frac{\pi}{p}\right) \cdots f\left(\mu_{p+1}, (2p-1)\frac{\pi}{p}\right) \end{aligned}$$

worin $\mu_1 \cdots \mu_{p+1}$ die $p+1$ Wurzeln der Gleichung

$$P^{p+1}(\mu) = 0$$

sind.

Man bestimmt nun zunächst für jedes

$$\lambda = 1, 2, \dots, p+1$$

und

$$i = 0, 1, 2, \dots, p$$

die Grössen C und S durch

$$\text{II}) \quad \begin{cases} \varepsilon_i p C_i(\mu_\lambda) = \sum_0^{2p-1} f\left(\mu_\lambda, \nu \frac{\pi}{p}\right) \cos \nu \frac{i\pi}{p} \\ p S_i(\mu_\lambda) = \sum_0^{2p-1} f\left(\mu_\lambda, \nu \frac{\pi}{p}\right) \sin \nu \frac{i\pi}{p} \end{cases}$$

worin $\varepsilon_1 = \varepsilon_2 = \dots = \varepsilon_{p-1} = 1$; $\varepsilon_0 = \varepsilon_p = 2$

Hieraus ergiebt sich:

$$1) \quad \begin{cases} A_{ni} = \frac{2n+1}{2} \frac{\Pi(n-i)}{\Pi(n+i)} \lambda \sum_1^{p+1} a_\lambda P_{ni}(\mu_\lambda) C_i(\mu_\lambda) \\ B_{ni} = \frac{2n+1}{2} \frac{\Pi(n-i)}{\Pi(n+i)} \lambda \sum_1^{p+1} a_\lambda P_{ni}(\mu_\lambda) S_i(\mu_\lambda) \end{cases}$$

Hierin bedeutet $\Pi(\lambda) = 1 \cdot 2 \cdots \lambda$ und die Zahlen a ergeben sich durch die Auflösung des Systemes linearer Gleichungen:

$$a_1 \mu_1^\lambda + a_2 \mu_2^\lambda + \cdots + a_{p+1} \mu_{p+1}^\lambda = a_\lambda$$

2) $\lambda = 0, 1, \dots, p; a_\lambda = \int_{-1}^{+1} x^\lambda dx$

Setzt man aber

$$\mathfrak{A}_{ni}(\mu_\lambda) = \frac{2n+1}{2} \frac{\Pi(n-i)}{\Pi(n+i)} a_\lambda P_{ni}(\mu_\lambda)$$

so wird einfach

$$\text{III) } \begin{cases} A_{ni} = \lambda \sum_1^{p+1} \mathfrak{A}_{ni}(\mu_\lambda) C_i(\mu_\lambda) \\ B_{ni} = \lambda \sum_1^{p+1} \mathfrak{A}_{ni}(\mu_\lambda) S_i(\mu_\lambda) \end{cases}$$

Man kann nun die Zahlen \mathfrak{A}_{ni} ein für alle Mal für bestimmte Werthe von p berechnen und in einfachen und wenig umfangreichen Tabellen unterbringen. Dann ist die Berechnung der gesuchten A und B durch die höchst einfachen Formeln II) und III) gegeben. Solche Tabellen enthält nun das Folgende und zwar bis $p+1=7$, welche Grenze auch in der Gauss'schen Abhandlung: Methodus nova integralium valores per approximationem inveniendi 1814 (Werke Band III) eingehalten ist. Diese wunderbare Arbeit enthält bis $p+1=7$ nicht nur die numerischen Werthe der Wurzeln der Gleichung

$$P^{p+1}(\mu) = 0$$

sondern auch die Grössen a . Es ist nämlich

$$\mu = 2a \text{ (Gauss)} - 1$$

$$a = 2R \text{ (Gauss)}$$

Um die letztere Beziehung, die nicht unmittelbar einleuchtend ist, einzusehen, braucht nur daran erinnert zu werden, dass die Gauss'sche Abhandlung unser a , so definiert:

$$a_1 = \left(\frac{x - \mu_1}{P^{p+1}(x)} \right)_{x=\mu_1} \cdot \int_{-\infty}^{+\infty} \frac{P^{p+1}(x)}{x - \mu_1} dx$$

Man kann nun leicht zeigen, dass die directe Auflösung des Systemes 2) auf dieselbe Form führt. Setzt man nämlich

$$J = \begin{vmatrix} 1 & 1 & \dots & 1 \\ \mu_1 & \mu_2 & \dots & \mu_{p+1} \\ \mu_1^2 & \mu_2^2 & \dots & \mu_{p+1}^2 \\ \vdots & \vdots & \ddots & \vdots \\ \mu_p^p & \mu_q^p & \dots & \mu_{p+1}^p \end{vmatrix}$$

und bezeichnet man die auftretenden Partialdeterminanten mit δ , so hat man

$$3) \quad A = \delta_0 + \mu_1 \delta_1 + \mu_1^2 \delta_2 + \cdots + \mu_1^p \delta_p \\ = (\mu_3 - \mu_1)(\mu_3 - \mu_1) \cdots (\mu_{p+1} - \mu_1) \\ \frac{(\mu_3 - \mu_2) \cdots (\mu_{p+1} - \mu_2)}{\cdots} \\ \frac{(\mu_{p+1} - \mu_p)}{\cdots}$$

Die Auflösung von 2) giebt aber:

$$4) \quad \quad \quad \mathcal{A} a_1 = a_0 \delta_0 + a_1 \delta_1 + \dots + a_g \delta_g$$

Bezeichnet man den von μ_1 freien Theil von A mit C , so ist nach 3)

$$\Delta = C(\mu_3 - \mu_1)(\mu_3 - \mu_1) \cdots (\mu_{p+1} - \mu_1)$$

Weiter ist, weil $\mu_1 \cdots \mu_{p+1}$ Wurzeln von $P^{p+1}(\mu) = 0$ sind

$$P^{p+1}(x) = \epsilon(x - \mu_1)(x - \mu_2) \cdots (x - \mu_{p+1})$$

wo ϵ der Zahlencoefficient des Gliedes x^{p+1} in dem Ausdrucke der Kugelfunction ist. Man kann hiernach schreiben

$$\mathcal{A} \varepsilon = (-1)^p \cdot C \left(\frac{P^{p+1}(x)}{x - \mu_1} \right)_{x=\mu_1}$$

Nun ist $\frac{P^{p+1}(x)}{x - \mu_1}$ eine ganze Function vom Grade p d. h.

$$5) \quad \frac{P^{p+1}(x)}{x - \mu_1} = \beta_0 + \beta_1 x + \cdots + \beta_p x^p$$

Hieraus ergibt sich zunächst:

$$\mathcal{A} = (-1)^p \frac{C}{\epsilon} (\beta_0 + \beta_1 \mu_1 + \cdots + \beta_p \mu_1^p)$$

und dann durch Vergleichung mit 3)

$$\delta_i = (-1)^p \cdot \frac{C}{\epsilon} \beta_i$$

Durch Einsetzen in 4) ergibt sich:

$$\mathcal{A} a_i = (-1)^p \cdot \frac{C}{\epsilon} (\alpha_0 \beta_0 + \alpha_1 \beta_1 + \cdots + \alpha_p \beta_p)$$

was man aber mit Hülfe der obigen Gleichungen und der in 2) gegebenen Definition von α_λ schreiben kann:

$$a_i = \left(\frac{x - \mu_i}{P^{p+1}(x)} \right)_x = \mu_i \cdot \int_{-1}^{+1} \frac{P^{p+1}(x)}{x - \mu_i} dx$$

welches der von Gauss benutzte Ausdruck ist.

Sind die Coefficienten A und B bekannt, so kann man die Function f in der expliciten Form aufstellen:

$$\begin{aligned} f(\mu, \varphi) = & (P_{00} A_{00} + P_{10} A_{10} + \cdots + P_{p0} A_{p0}) \\ & + (P_{11} A_{11} + P_{21} A_{21} + \cdots + P_{p1} A_{p1}) \cos \varphi \\ & + (P_{12} B_{12} + P_{22} B_{22} + \cdots + P_{p2} B_{p2}) \sin \varphi \\ & + (P_{22} A_{22} + P_{32} A_{32} + \cdots + P_{p2} A_{p2}) \cos 2\varphi \\ & + (P_{22} B_{22} + P_{32} B_{32} + \cdots + P_{p2} B_{p2}) \sin 2\varphi \\ & \vdots \qquad \vdots \qquad \vdots \qquad \vdots \qquad \vdots \\ & + P_{pp} A_{pp} \cos p \varphi \end{aligned}$$

Die einzelnen $P_{n i}$ sind mit der bei wirklicher Anwendung erforderlichen Ausführlichkeit in Tabelle 1 zusammengestellt.

Zur Erklärung der nun folgenden Tabellen ist dem Mitgetheilten nur wenig hinzuzufügen. Da die $A_{n i}$ stets kleiner als 1 sind, so ist in den Logarithmen die Kennziffer -10 fortgeblieben. Die Tafeln selbst habe ich mit wesentlicher Beihilfe des Herrn Dr. Anding strenge siebenstellig berech-

net und dann auf 6 Stellen abgekürzt, so dass die letzte Stelle in den Logarithmen im Allgemeinen bis auf 1 oder 2 Einheiten richtig sein wird, was für die meisten praktischen Anwendungen genügen dürfte. Die Rechnungen wurden zwar nur einmal ausgeführt, ihre Richtigkeit ist aber durch mehrere sehr durchgreifende Controlen wahrscheinlich sicherer geprüft, als durch eine Neurechnung.

Solcher Controlgleichungen lassen sich natürlich mit Hülfe der bekannten Relationen zwischen Kugelfunctionen sehr viele ableiten. Als besonders geeignet im vorliegenden Falle wurden aber gefunden

$$\sum \mathfrak{A}_{ni} P_{ni} = 1$$

und

$$a = \frac{2}{2n+1} \cdot \sum_0^{\infty} \frac{\Pi(n+i)}{\Pi(i) \Pi(n-i)} \cdot \operatorname{tg}^2 \frac{\theta}{2} \cdot \mathfrak{A}_{ni}$$

weil bei passender Anwendung sich diese beiden Formeln in der sicheren Prüfung der berechneten Zahlen auf das Beste ergänzen.

Tabelle 1.

$x = \cos \vartheta$	$P_{ni}(+x) = \sin^i \vartheta \cdot P_i^n(x)$
$P_i^n(x) = \frac{d^i P^n(x)}{dx^i}$	$P_{ni}(-x) = (-1)^{n-i} \cdot P_{ni}(x)$
$P_0^n(x) = x$	$P_0^n(x) = 1.5x^2 - 0.5$
$P_1^n(x) = 1$	$P_1^n(x) = -1.5 + 7.5x^2$
$P_2^n(x) = 3$	$P_2^n(x) = x(-1.5 + 2.5x^2)$
	$P_2^n(x) = 0.875 - 8.75x^2 + 4.875x^4$
	$P_3^n(x) = -1.5 + 7.5x^2$
	$P_3^n(x) = x(-7.5 + 17.5x^2)$
	$P_4^n(x) = 15x$
	$P_4^n(x) = -7.5 + 52.5x^2$
	$P_5^n(x) = 15$
	$P_5^n(x) = 105x$
	$P_6^n(x) = 105$
$P_7^n(x) = x(1.875 - 8.75x^2 + 7.875x^4)$	$P_7^n(x) = -0.9125 + 6.5625x^2 - 19.8875x^4 + 14.4875x^6$
$P_8^n(x) = 1.875 - 26.25x^2 + 39.875x^4$	$P_8^n(x) = x(18.125 - 78.75x^2 + 86.625x^4)$
$P_9^n(x) = x(-52.5 + 157.5x^2)$	$P_9^n(x) = 18.125 - 286.25x^2 + 483.125x^4$
$P_{10}^n(x) = -52.5 + 472.5x^2$	$P_{10}^n(x) = x(-472.5 + 1782.5x^2)$
$P_{11}^n(x) = 945x$	$P_{11}^n(x) = -472.5 + 5197.5x^2$
$P_{12}^n(x) = 945$	$P_{12}^n(x) = 10895$
	$P_{13}^n(x) = 10895$

Tabelle 2.

 $p + 1 = 3$ $\log \mathfrak{A}_{n,i}$

n	i	μ_1	μ_2	μ_3
0	0	9.443698	9.647818	9.443698
1	0	9.809894 _m	— ∞	9.809894
1	1	9.420819	9.823909	9.420819
2	0	9.744728	0.045758 _m	9.744728
2	1	9.581743 _m	— ∞	9.581743
2	2	8.841698	9.448698	8.841688

num. $\mathfrak{A}_{n,i}$

n	i	μ_1	μ_2	μ_3
0	0	0.277778	0.444444	0.277778
1	0	— 0.645497	0	0.645497
1	1	0.263528	0.666667	0.263528
2	0	0.555556	— 1.111111	0.555556
2	1	— 0.840207	0	0.840207
2	2	0.069444	0.277778	0.069444

	α	$\log \alpha$	$\log \mu$	θ
1	0.555556	9.744728	9.889076 _m	140° 46' 6.5"
2	0.888889	9.948847	— ∞	90
3	0.555556	9.744728	9.889076	39 18 53.5

Tabelle 3.

 $p + 1 = 4$ $\log \mathfrak{A}_{n,i}$

n	i	μ_1	μ_2	μ_3	μ_4
0	0	9.240368	9.513314	9.513314	9.240368
1	0	9.652561 _m	9.521890 _m	9.521890	9.652561
1	1	9.122643	9.662783	9.662783	9.122643
2	0	9.726326	9.726326 _m	9.726326 _m	9.726326
2	1	9.379563 _m	9.416087 _m	9.416087	9.379563
2	2	8.448615	9.255849	9.255849	8.448615
3	0	9.569405 _m	9.973028	9.973028 _m	9.569405
3	1	9.921173	9.054029 _m	9.054029 _m	9.921173
3	2	8.529815 _m	8.933432 _m	8.933432	8.529815
3	3	7.522775	8.597154	8.597154	7.522775

num. $\mathfrak{A}_{n,i}$

n	i	μ_1	μ_2	μ_3	μ_4
0	0	0.178927	0.826078	0.826078	0.178927
1	0	-0.449326	-0.382576	0.382576	0.449326
1	1	0.182630	0.459974	0.459974	0.182630
2	0	0.582508	-0.582508	-0.582508	0.582508
2	1	-0.190355	-0.260697	0.260697	0.190355
2	2	0.028094	0.180299	0.180299	0.028094
3	0	-0.371027	0.989772	-0.989772	0.371027
3	1	0.209495	-0.118247	-0.118247	0.209495
3	2	-0.088670	-0.085789	0.085789	0.088670
3	3	0.008333	0.089551	0.089551	0.008333

	log a	log μ	ϑ
1	9.541398	9.985072 _n	149° 26' 39.8
2	9.814344	9.581455 _n	109 52 32.6
3	9.814344	9.581455	70 7 27.4
4	9.541398	9.985072	80 38 20.2

Tabelle 4.

$p+1=5$

log $\mathfrak{A}_{n,i}$

n	i	μ_1	μ_2	μ_3	μ_4	μ_5
0	0	9.078584	9.378969	9.458998	9.378969	9.078584
1	0	9.507920 _n	9.587251 _n	- ∞	9.587251	9.507920
1	1	8.875906	9.480705	9.630089	9.480705	8.875906
2	0	9.636913	8.891961 _n	9.861938 _n	8.891961 _n	9.636913
2	1	9.054969 _n	9.483714 _n	- ∞	9.483714	9.054969
2	2	8.121924	9.026198	9.249878	9.026198	8.121924
3	0	9.618547 _n	9.844601	- ∞	9.844601 _n	9.618547
3	1	9.188997	8.899589	9.896006 _n	8.899589	9.188997
3	2	8.225267 _n	8.903427 _n	- ∞	8.903427	8.225267
3	3	7.116131	8.319760	8.617854	8.319760	7.116131
4	0	9.418295	9.870401 _n	9.982271	9.870401 _n	9.418295
4	1	9.147219 _n	9.073858	- ∞	9.073858 _n	9.147219
4	2	8.275569	8.515947	8.726999 _n	8.515947	8.275569
4	3	7.182490 _n	8.160065 _n	- ∞	8.160065	7.182490
4	4	5.948416	7.451459	7.828909	7.451459	5.948416

n	i	μ_1	μ_2	μ_3	μ_4	μ_5
0	0	0.118463	0.239814	0.284444	0.239814	0.118463
1	0	-0.322048	-0.386590	0	0.386590	0.322048
1	1	0.075146	0.302486	0.426667	0.302486	0.075146
2	0	0.433424	-0.077868	-0.711111	-0.077868	0.433424
2	1	-0.113493	-0.271465	0	0.271465	0.113493
2	2	0.013241	0.106203	0.177778	0.106203	0.013241
3	0	-0.415477	0.699199	0	-0.699199	0.415477
3	1	0.186144	0.079358	-0.248889	0.079358	0.186144
3	2	-0.016798	-0.080062	0	0.080062	0.016798
3	3	0.001807	0.020881	0.041481	0.020881	0.001807
4	0	0.261997	-0.741996	0.960000	-0.741996	0.261997
4	1	-0.140852	0.118538	0	-0.118538	0.140852
4	2	0.018861	0.032806	-0.053333	0.032806	0.018861
4	3	-0.001522	-0.014457	0	0.014457	0.001522
4	4	0.000089	0.002828	0.006667	0.002828	0.000089

Logarithmen

 ϑ

α_1	9.874614	μ_1	9.957214	154° 58' 57"6
α_2	9.679999	μ_2	9.781161	122 34 46.2
α_3	9.755027	μ_3	— ∞	90
α_4	9.679999	μ_4	9.731161	57 26 19.8
α_5	9.874614	μ_5	9.957214	26 1 2.4

Tabelle 5.

 $p + 1 = 6$ $\log \mathfrak{A}_{n,i}$

n	i	μ_1	μ_2	μ_3	μ_4	μ_5	μ_6
0	0	8.932790	9.256190	9.369136	9.369136	9.256190	8.932790
1	0	9.879546 _n	9.558651 _n	9.228968 _n	9.228968 _n	9.558651 _n	9.879546 _n
1	1	8.666687	9.307460	9.582497	9.582497	9.307460	8.666687
2	0	9.587150	9.147719	9.685726 _n	9.685726 _n	9.147719	9.587150
2	1	8.858170 _n	9.349647 _n	9.192051 _n	9.192051 _n	9.349647 _n	8.858170 _n
2	2	7.844282	8.802426	9.199556	9.199556	8.802426	7.844282
3	0	9.576020 _n	9.531227	9.724728	9.724728 _n	9.531227 _n	9.576020
3	1	8.957824	9.147457	9.152905 _n	9.152905 _n	9.147457	8.957824
3	2	7.960044 _n	8.768893 _n	8.663889 _n	8.663889 _n	8.768893 _n	7.960044 _n
3	3	6.770064	8.045581	8.494802	8.494802	8.045581	6.770064
4	0	9.512849	9.842126 _n	9.568057	9.568057	9.842126 _n	9.512849
4	1	9.000848 _n	7.783788 _n	9.200475	9.200475 _n	7.783788 _n	9.000848 _n
4	2	8.027822	8.593496	8.395859 _n	8.395859 _n	8.593496	8.027822
4	3	6.848843 _n	7.975064 _n	7.981652 _n	7.981652 _n	7.975064 _n	6.848843 _n
4	4	5.538925	7.126813	7.688127	7.688127	7.126813	5.538925
5	0	9.287441 _n	9.766515	9.935079 _n	9.935079	9.766515 _n	9.287441
5	1	9.000801	9.012706 _n	8.626545	8.626545	9.012706 _n	9.000801
5	2	8.061730 _n	8.157746 _n	8.477804	8.477804 _n	8.157746 _n	8.061730 _n
5	3	6.897404	7.806361	7.476025 _n	7.476025 _n	7.806361	6.897404
5	4	5.590711 _n	7.034802 _n	7.152982 _n	7.152982 _n	7.034802 _n	5.590711 _n
5	5	4.178882	6.089141	6.762547	6.762547	6.089141	4.178882

num. $\mathfrak{A}_{n,i}$

n	i	μ_1	μ_2	μ_3	μ_4	μ_5	μ_6
0	0	0.085662	0.180381	0.283957	0.283957	0.180381	0.085662
1	0	-0.239692	-0.357808	-0.167480	0.167480	0.857808	0.239692
1	1	0.046118	0.202983	0.340798	0.340798	0.202983	0.046118
2	0	0.344469	0.140514	-0.484983	-0.484983	0.140514	0.344469
2	1	-0.072139	-0.223690	-0.185535	0.185535	0.223690	0.072139
2	2	0.006987	0.063449	0.187897	0.187897	0.063449	0.006987
3	0	-0.376721	0.889808	0.580552	-0.590552	-0.889808	0.876721
3	1	0.090641	0.140429	-0.142202	-0.142202	0.140429	0.090641
3	2	-0.009121	-0.058784	-0.046067	0.046067	0.058784	0.009121
3	3	0.000589	0.011107	0.081247	0.081247	0.011107	0.000589
4	0	0.325349	-0.695226	0.369877	0.369877	-0.695226	0.325349
4	1	-0.100196	-0.060678	0.158668	-0.158668	0.060678	0.100196
4	2	0.010662	0.039219	-0.024881	-0.024881	0.039219	0.010662
4	3	-0.000706	-0.009442	-0.009586	0.009586	0.009442	0.000706
4	4	0.000084	0.001389	0.004877	0.004877	0.001389	0.000084
5	0	-0.193839	0.584137	-0.861151	0.861151	-0.584137	0.193839
5	1	0.100069	-0.102969	0.042820	0.042820	-0.102969	0.100069
5	2	-0.011527	-0.014380	0.030013	-0.030013	0.014380	0.011527
5	3	0.000790	0.006408	-0.002992	-0.002992	0.006408	0.000790
5	4	-0.000039	-0.001082	-0.001422	0.001422	0.001082	0.000039
5	5	0.000002	0.000128	0.000579	0.000579	0.000128	0.000002

Logarithmen

α_1	9.233819	μ_1	9.969635	$\vartheta_1 = 158^{\circ} 49' 23.2$
α_2	9.557220	μ_2	9.820839	$\vartheta_2 = 181^{\circ} 23' 31.8$
α_3	9.670166	μ_3	9.377705	$\vartheta_3 = 109^{\circ} 48' 18.2$
α_4	9.670166	μ_4	9.377705	$\vartheta_4 = 76^{\circ} 11' 41.8$
α_5	9.557220	μ_5	9.820839	$\vartheta_5 = 48^{\circ} 36' 28.2$
α_6	9.233819	μ_6	9.969635	$\vartheta_6 = 21^{\circ} 10' 36.8$

Tabelle 6.

 $p + 1 = 7$ log $\alpha_{n,i}$

n	i	μ_1	μ_2	μ_3	μ_4	μ_5	μ_6	μ_7
0	0	8.811189	9.145671	9.280840	9.320104	9.280840	9.145671	8.811189
1	0	9.265626	9.492922	9.366322	— ∞	9.366322	9.492922	9.265626
1	1	8.485524	9.148432	9.417850	9.496195	9.417850	9.148432	8.485524
2	0	9.440196	9.356260	9.382818	9.718044	9.882818	9.356260	9.440196
2	1	8.684688	9.240410	9.248059	— ∞	9.248059	9.240410	8.684688
2	2	7.603556	8.594890	8.998557	9.115984	8.998557	8.594890	7.603556
3	0	9.509829	8.958949	9.771017	— ∞	9.771017	8.958949	9.509829
3	1	8.796008	9.157223	8.490985	9.262112	8.490985	9.157223	8.796008
3	2	7.726999	8.611148	8.758046	— ∞	8.758046	8.611148	7.726999
3	3	6.469776	7.789537	8.327453	8.483961	8.327453	7.789537	6.469776
4	0	9.508480	9.661256	9.828407	9.848378	9.828407	9.661256	9.508480
4	1	8.857156	8.822571	9.167745	— ∞	9.167745	8.822571	8.857156
4	2	7.805415	8.526716	7.660290	8.593105	7.660290	8.526716	7.805415
4	3	6.556236	7.768811	8.044958	— ∞	8.044958	7.768811	6.556236
4	4	5.174073	6.822261	7.494426	7.690015	7.494426	6.822261	5.174073
5	0	9.413240	9.801721	9.741786	— ∞	9.741786	9.801721	9.413240
5	1	8.881441	8.852059	8.946042	9.157877	8.946042	8.852059	8.881441
5	2	7.858890	8.819062	8.952349	— ∞	8.952349	8.819062	7.858890
5	3	6.614682	7.679208	7.904058	7.777165	7.904058	7.679208	6.614682
5	4	5.288589	6.779541	7.189936	— ∞	7.189936	6.779541	5.288589
5	5	3.759466	6.738681	6.542494	6.777165	6.542494	5.738681	3.759466
6	0	9.172685	9.668850	9.870184	9.928897	9.870184	9.668850	9.172685
6	1	8.873604	8.933660	8.739475	— ∞	8.739475	8.933660	8.873604
6	2	7.877494	7.839205	8.238596	8.326887	8.238596	7.839205	7.877494
6	3	6.652258	7.509515	7.376458	— ∞	7.376458	7.509515	6.652258
6	4	5.288596	6.685129	6.563583	6.849716	6.563583	6.685129	5.288596
6	5	3.809893	5.678761	6.223405	— ∞	6.223405	5.678761	3.809893
6	6	2.251079	4.556120	5.496782	5.770585	5.496782	4.556120	2.251079

num. $\mathfrak{A}_{n,i}$

n	i	μ_1	μ_2	μ_3	μ_4	μ_5	μ_6	μ_7
0	0	0.064742	0.199868	0.190915	0.208980	0.190915	0.199868	0.064742
1	0	-0.184349	-0.311115	-0.232446	0	0.232446	0.311115	0.184348
1	1	0.030586	0.140745	0.261728	0.313469	0.261728	0.140745	0.030586
2	0	0.275547	0.227123	-0.241445	-0.522449	-0.241445	0.227123	0.275547
2	1	-0.048882	-0.173944	-0.177035	0	0.177035	0.173944	0.048882
2	2	0.004014	0.089345	0.099668	0.130612	0.099668	0.089345	0.004014
3	0	-0.828466	0.090981	0.590224	0	-0.590224	-0.090981	0.828466
3	1	0.062518	0.143623	-0.026939	-0.182857	-0.026939	0.143623	0.062518
3	2	-0.005333	-0.040846	-0.056680	0	0.056680	0.040846	0.005333
3	3	0.000295	0.006159	0.021255	0.080476	0.021255	0.006159	0.000295
4	0	0.318772	-0.458412	-0.219013	0.705806	-0.219013	-0.458412	0.318772
4	1	-0.071971	-0.066462	0.147145	0	-0.147145	0.066462	0.071971
4	2	0.006889	0.03629	0.004574	-0.039184	0.004574	0.03629	0.006889
4	3	-0.000860	-0.005872	-0.011091	0	0.011091	0.005872	0.000860
4	4	0.000015	0.000664	0.009122	0.004898	0.008122	0.000664	0.000015
5	0	-0.258964	0.638463	-0.551805	0	0.551805	-0.638463	0.258964
5	1	0.076110	-0.022494	-0.088316	0.143673	-0.088316	-0.022494	0.076110
5	2	-0.007184	-0.020848	0.022509	0	-0.022509	0.020848	0.007184
5	3	0.000412	0.004778	0.002014	-0.005986	0.002014	0.004778	0.000412
5	4	-0.000017	-0.000602	-0.001549	0	0.001549	0.000602	0.000017
5	5	0.000001	0.000054	0.000849	0.000599	0.000349	0.000054	0.000001
6	0	0.148828	-0.465962	0.741624	-0.848980	0.741624	-0.465962	0.148828
6	1	-0.074749	0.085884	-0.054888	0	0.054888	-0.085884	0.074749
6	2	0.007542	0.006906	-0.017322	0.021224	-0.017322	0.006906	0.007542
6	3	-0.000449	0.003232	0.002379	0	-0.002379	0.003232	0.000449
6	4	0.000019	0.000484	0.000366	-0.000707	0.000366	0.000484	0.000019
6	5	-0.000001	-0.000048	-0.000167	0	0.000167	0.000048	0.000001
6	6	0	0.000004	0.000031	0.000059	0.000031	0.000004	0

Logarithmen

a_1	9.112219	μ_1	9.977816	$\vartheta_1 = 161^{\circ} 38' 31.7'$
a_2	9.446701	μ_2	9.870129	$\vartheta_2 = 137^{\circ} 51' 43.2'$
a_3	9.581870	μ_3	9.608860	$\vartheta_3 = 113^{\circ} 56' 38.8'$
a_4	9.621184	μ_4	$-\infty$	$\vartheta_4 = 90^{\circ}$
a_5	9.581870	μ_5	9.608860	$\vartheta_5 = 66^{\circ} 3' 21.2'$
a_6	9.446701	μ_6	9.870129	$\vartheta_6 = 42^{\circ} 8' 16.8'$
a_7	9.112219	μ_7	9.977816	$\vartheta_7 = 18^{\circ} 21' 28.8'$