

# Om Anvendelse

af

mindste Kvadraters Methode i nogle Tilfælde, hvor en Komplikation af visse Slags uensartede tilfældige Fejlkilder giver Fejlene en „systematisk“ Karakter.

af

**T. N. Thiele.**

---

Vidensk. Selsk. Skr., 5. Række, naturvidenskabelig og matematisk Afd. XII. 5.

---

**Kjøbenhavn.**

Bianco Lunos Kgl. Hof-Bogtrykkeri.

1880.

Nutidens Astronomi maa, andre vigtige Fænomener ufortalt, væsentlig karakteriseres ved den Kamp, som den fører mod de systematiske Fejl.

Betegnelsen «systematiske Fejl» bruges i Modsætning baade til de tilfældige Fejl og til dem, som man kan afhjælpe ved at beregne Korrektioner, fordi man kjender Fejlkildernes Natur og Virkemaade. Men disse Modsætninger ere noget ubestemte. Der gives Fejl, om hvis egentlige Aarsag man kan være i Tvivl endnu længe efter, at man har fundet den matematiske Lov, der fremstiller dem som Funktion af en eller anden Omstændighed ved Observationerne. Og at Grændserne overfor de tilfældige Fejl er usikker ligger ikke blot deri, at det kan være tvivlsomt, om man overhovedet nogensinde med fuld Ret kan tale om Tilfældighed ved Fejl. Den tekniske Betegnelse «tilfældige Fejl» defineres nemlig dels derved, at man ikke ved at sammenstille de ved Observationens Gjentagelse fundne Resultater med nogen apriorisk angivelig Omstændighed ved Observationerne, maa kunne paavise en Relation mellem Fejlene og en saadan Omstændighed; dels i positiv Form derved, at det, for at Fejlene skulle kunne behandles som tilfældige, kræves, at de, naar man ordner dem efter deres Størrelse, og naar Gjentagelsernes Antal blot er tilstrækkeligt stort, skulle aabenbare Tilstedeværelsen af en Fejllov, der sætter Hyppigheden af Fejl, der falde mellem vilkaarligt valgte Grændser, i Relation til selve disse Grændser.

Nogle ville maaske som yderligere Definition paa de tilfældige Fejl kræve, at denne Fejllov skal antage en vis særlig Funktionsform, den exponentielle

$$\varphi(x) = \frac{1}{m\sqrt{2\pi}} e^{-\frac{1}{2}\left(\frac{x-x_0}{m}\right)^2}$$

hvor  $x_0$  er den rimeligste Værdi,  $m$  Middelfejlen. Men selv om man ikke vil henregne saadanne Fejl til de systematiske, hvor Fejlloven blot er en anden end denne exponentielle, der er Forudsætningen for en direkte Anvendelse af mindste Kvadraters Methode, saa forekommer der Tilfælde, hvor Grændsen mellem de to Slags Fejl kan være meget tvivlsom.

Paa flere Omraader navnlig ved de saakaldte personlige Fejl, der synes at have en eller anden fysiologisk Oprindelse, og ved Observationsrækker til Bestemmelse af de Værdier, der bestemme Ejendommelighederne ved et Instruments Opstilling eller Virkemaade, og som jeg her vil kalde Instrumentkonstanter, forsaavidt de skulde været konstante, dersom Instrumentet var fuldkomment, forekomme saadanne Tilfælde, hvor det kun altfor aabenbart er umuligt at karakterisere de forskjellige Fejls Hyppighed ved en Fejllov, og hvor der, naar man ordner Observationerne af den samme Værdi kronologisk, synes at vise sig en Afhængighed mellen. Observationstiden og Fejlens Beløb, saa at man altsaa ialtfald foreløbigt kunde være berettiget til at kalde Fejlene systematiske. Men naar man saa har søgt at korrigere saadanne Fejl under den Antagelse, at de vare mathematiske Funktioner af Observationstiden, saa er Haabet om ad denne Vej at befri Observationerne fra de pinlige systematiske Fejl ideligt blevet skuffet. Naar man troede at have fundet den befriende Korrektionsformel og prøvede den paa tilstrækkeligt langt fortsatte Observationsrækker, viste det sig bestandigt, at det var umuligt at fremstille Fejlene som Funktioner af Tiden eller ialtfald at bruge Formelen til Forudberegning af personlige Observationsfejl eller Instrumentkonstanterne.

Det turde være, at man i saadanne Tilfælde ofte vil komme til mere tilfredsstillende Resultater ved en nøjere Prøvelse af disse Fejls Forhold til de tilfældige Fejl. Ere de omtalte Fejl end ikke ligefrem tilfældige Fejl, saa er det ialtfald muligt, at de kunne være Resultatet af en Samvirken af flere tilfældige Fejlkilder, thi den velbekjendte Sætning, at en Kombination af forskjellige tilfældige Fejlkilder, hver med sin Fejllov, kan fremstilles som en enkelt tilfældig Fejlkilde med sin af de øvrige afhængige Fejllov, har en Undtagelse, som ikke synes altid at være bleven tilstrækkeligt paaagtet. Sætningen gjælder ikke, naar nogen af Fejlkilderne virker paa en saadan Maade, at flere end een af de iøvrigt indbyrdes uafhængige Observationer paavirkes af hver enkelt Fejl, som flyder af den paagjældende Fejlkilde. Lad os f. Ex. antage, at en Række Værdier  $o_1, o_2, o_3 \dots o_n$ , der i og for sig kunde været opfattede som den egentlige Gjenstand for Observationerne, ved en tilfældig Fejlkildes Indflydelse have faaet Tillægene  $e'_1, e'_2 \dots e'_n$  efter en Fejllov, der kan antages at være exponentiel, at man imidlertid ikke opfatter selve  $o$ 'erne som Observationens Gjenstand, men derimod de successive Summer af de efter Indices ordnede  $o$ 'er altsaa

$$\begin{aligned} O_1 &= o_1 \\ O_2 &= o_1 + o_2 \\ &\dots \dots \dots \\ O_n &= o_1 + o_2 + \dots o_n, \end{aligned}$$

og at man ovenikjøbet nødsages til at vælge denne Opfattelse, fordi andre væsentlige tilfældige Fejlkilder netop paavirke disse Summer med tilfældige Fejl  $e''_1, e''_2, \dots e''_n$  efter en anden Fejllov, som vi ogsaa kunne antage for exponentiel, da ville Totalfejlene altsaa

$$\left. \begin{array}{l} e''_1 + e'_1 \\ e''_2 + e'_1 + e'_2 \\ \dots \dots \dots \\ e''_n + e'_1 + e'_2 + \dots e'_n \end{array} \right\} \quad (1)$$

i Almindelighed hverken følge den exponentielle eller overhovedet nogensomhelst Fejllov, men derimod, naar de ordnes efter Indices for  $e''$  frembyde Ejendommeligheder, der i høj Grad ligne, hvad man ser ved de ovenfor omtalte kronologisk ordnede Oversigter over personlige Fejl eller Resultater af Iagttagelser over Instrumentkonstanter. Der er ogsaa ret gode indre Grunde til at forklare de omtalte Fænomener paa denne eller lignende Maade ved en Komplikation af tilfældige Fejl, og i denne Henseende er Forholdet vel omtrent det samme for de personlige Fejl og Fejlene ved Instrumentkonstanterne, da Sandseorganerne jo kunne betragtes som Instrumenter. Fejlene ville dels være saadanne Opfattelsesfejl, som paa tilfældig Maade maa antages at veksle fra den ene Observation til den anden ligesom Fejlene  $e''$  i vort Exempel, dels saadanne som med Nødvendighed betinges af Instrumentets tilfældige Tilstand i Observationens Øjeblik, forsaavidt denne ikke lader sig beregne efter Omstændigheder saasom Temperatur og Lufttryk etc.

Hvad nu Instrumentets Tilstand angaar, vil man, saalænge samme Instrument benyttes, ingenlunde kunne se bort fra en Afhængighed af Tilstanden i det foregaaende Øjeblik. Vistnok kan der for mange Instrumenters Vedkommende paavises en Normaltilstand, fra hvilken Instrumentet ikke kan fjerne sig mere end, at det altid holder sig indenfor visse Grændser, og rimeligvis vil der da hyppigt, naar Instrumentet er bragt ud af den normale Stilling, være større Sandsynlighed for en Tilmærkelse til det normale end for en yderligere Afgivelse. Dog har jeg en stærk Tilbøjelighed til at antage, at saadanne tilfældige Variationer af et Instrument, som lade det svinge omkring en Normalstilling som den til enhver Tid sandsynligste Stilling (hvorved disse Fejl vilde forbinde sig med Opfattelsesfejlene  $e''$ ), ville være temmelig sjeldne, ialtfald ikke saa hyppige som saadanne Variationer, hvor Normaltilstandens Indflydelse er umærkelig, og hvor et «status quo» er Reglen, idet Instrumentets tilfældige Variationer ske saaledes, at Tilstanden i det ene Øjeblik er den rimeligste Tilstand i næste Øjeblik, Følgen heraf bliver, at Fejlene summere sig saaledes som  $e'$ . Endnu en tredie Slags Instrumentvariationer bør vel nævnes som typisk ved Siden af disse, nemlig saadanne, hvor den faktiske Tilstand i ethvert Øjeblik er lig med Middeltallet mellem den faktiske Tilstand i foregaaende Øjeblik og den rimeligste Tilstand i næste; et saadant Forhold kan vel vanskeligt tænkes ved Instrumentkonstanter, ved Uhret turde det derimod spille en Hovedrolle og lade Fejlene i Uhrets Gang virke gennem en dobbelt Summation.

Jeg har forsøgt at udvikle Theorien for Fejl, der paa den i (1) angivne Maade opstaa af to Fejlkilder, og haaber derved at bidrage noget til at reducere Omraadet for de systematiske Fejl. Ganske vist vil der være ulige større Fordel forbundet med at lære at

beregne de Korrektioner, hvormed de systematiske Fejl helt kunne hæves, end ved blot at henhøre dem til de tilfældige Fejls Omraade og aabne Udveje for Anvendelse af mindste Kvadraters Methode paa Tilfælde, hvor den forud ikke kunde anvendes; men det er ikke ethvert Onde, som kan rykkes op med Røde, og det turde vel være muligt, at man hist og her har med Fejl at gjøre, hvor Betingelsen for at udfinde de virkende Fejlkilder og deres Love, netop er at dele de iagttagne Fejl i to Dele, saadanne, som paa indbyrdes uafhængig Maade paavirke de enkelte Observationer, og saadanne, som virke gennem Ophobning.

At dette er muligt, fremgaar af, at der forlængst foreligger en Løsning af Opgaven for et specielt Tilfælde. Er en saadan Observationsrække ved lange Mellemtider inddelt i et Antal Grupper af Observationer, og følge derimod i hver Gruppe de enkelte Observationer saa hurtigt efter hinanden, at man næsten kan anse dem for samtidige, da har Opgaven ingen Vanskelighed; af Gjentakelserne indenfor de enkelte Grupper beregnes de Middeltal, som angive de rimeligste Værdier indenfor Grupperne, og tillige de Middelfejl, som maa ventes saavel i disse Middeltal som i hver enkelt Observation; ved Siden deraf skaffer man sig Kundskab om saadanne rimeligste Værdier, der skulle falde i Mellemrummene mellem Grupperne ved Interpolation under Forudsætning af jevn Forandring fra den foregaaende iagttagne Gruppe til den næste, og Differenserne, som ere opstaaede i de lange Mellemtider, vil man vide at benytte til Bedømmelse af Instrumentets Stabilitet. Opgaven maa da ogsaa kunne løses, hvor Mellemrummene udfyldes med spredte Observationer, og hvor Gjentakelserne i de enkelte Grupper efterhaanden blive mindre og mindre talrige. Forskjellen kan kun være den, at det saa bliver noget vanskeligere at udlede de ønskede Resultater.

Principet for Løsningen af disse Opgaver er ingenlunde kunstigt: Man skal blot ved at sætte Opgaven i Ligning medtage enhver Ligning, der hører med til den fuldstændige Beskrivelse af de formodede Forhold, og ikke tillade sig at borteliminere nogetsomhelst paa anden Maade end efter Forskrifterne for mindste Kvadraters Methode. Det bør maaske allerede her bemærkes, at det analytiske Hjælpemiddel, hvorved Løsningen her iværksættes, en Kjædebrøk, vel er noget usædvanligt i praktisk astronomisk Regning, men paa ingen Maade ubekvem.

Udjevning af en Række Observationer af en Instrumentkonstant. Vi antage et Instrument indrettet efter en saadan Plan, at et Forhold ved det, som udtrykkes ved Tallet  $x$  burde været konstant, medens dog i Virkeligheden  $x$  lider en Række Forandringer enten stadigt eller i bekjendte Øjeblikke. Vi forudsætte endvidere, at hver af disse Forandringer er rent tilfældig og følger en exponentiel Fejllov, bestemt derved, at  $x$ 's Værdi til hver Tid er den rimeligste Værdi for næste Øjeblik, medens Middelfejlen eller rettere Middelværdien af de momentane Forandringer,  $\mu$ , kjendes. Betegne vi da med  $x_0, x_1 \dots x_n$  de Værdier, som  $x$  maa antages at have havt til en Række Tidspunkter  $t_0, t_1 \dots t_n$  (enten



Blandt disse Ligninger bør vi nu allerførst eliminere de  $x_a$ 'er som svare til  $v_a = 0$ , altsaa til fiktive Observationer, som kun ere medtagne af Hensyn til Bestemmelsen af  $x$ 's Værdi udenfor de virkelige Observationstider. Men  $v_a = 0$  medfører

$$(x_a - x_{a-1}) : \frac{1}{v_{a-1,a}} = (x_{a+1} - x_a) : \frac{1}{v_{a,a+1}} = (x_{a+1} - x_{a-1}) : \left( \frac{1}{v_{a-1,a}} + \frac{1}{v_{a,a+1}} \right) \quad (5),$$

saa at altsaa, naar først  $x_{a-1}$  og  $x_{a+1}$  ere fundne,  $x_a$  vil bestemmes ved simpel Interpolation imellem disse Værdier under Forudsætning om, at Forandringerne i  $x$  ere omvendt proportionale med Vægtene mellem det paagjældende Intervals Grændser eller ligefremt proportionale med Middelfavgjelsens Kvadrat, eller med selve Tidsintervallet, forsaavidt der i hvert Øjeblik har været ligestor Udsigt til en Forrykkelse af Instrumentet. Dersom den første eller sidste Observation  $z_0$  eller  $z_n$  var fiktiv, altsaa hvis der spørges om Instrumentkonstantens Værdier før og efter det Tidsrum, hvori der er observeret, da medfører  $v_0 = 0$  at  $x_0 = x_1$ ,  $v_n = 0$  at  $x_n = x_{n-1}$ , altsaa ere de  $x$ 'er, som faas for den første og sidste virkelige Observationstid, de rimeligste Værdier henholdsvis i Fortid og Fremtid.

Ligningerne (4) vise derhos, hvad der ogsaa er aldeles selvfølgelig, at Eliminationen af  $x_a$ , naar  $v_a = 0$ , ikke forandrer disse Ligninger anderledes, end at det Resultat kommer frem, som man strax vilde have faaet ved at udelade de Ligninger, der angaa den fiktive Observation, man havde da blot havt at sætte

$$m^2 = m^2_{a-1,a+1} + m^2_{a-1,a} + m^2_{a,a+1}$$

eller

$$v_{a-1,a+1} = \frac{v_{a-1,a} v_{a,a+1}}{v_{a-1,a} + v_{a,a+1}}$$

og direkte at gaa over fra Ligningen

$$v_{a-1} z_{a-1} = \frac{v_{a-2,a-1} x_{a-2}}{a-2,a-1} + \frac{(v_{a-2,a-1} + v_{a-1,a+1} + v) x_{a-1}}{a-2,a-1} - \frac{v x_{a+1}}{a-1,a+1}$$

til

$$v_{a+1} z_{a+1} = \frac{v_{a-1,a+1} x_{a-1}}{a-1,a+1} + \frac{(v_{a-1,a+1} + v_{a+1,a+2} + v) x_{a+1}}{a-1,a+1} - \frac{v x_{a+2}}{a+1,a+2}$$

med Forbigaaelse af Ligningen for  $v_a z_a$ . Vi kunne altsaa, naar Talen er om Beregning af virkelige Exempler, strax forudsætte, at der ikke er medtaget nogen fiktiv Observation, og vide altsaa nu, hvorledes man af de  $x$ 'er, som findes svarende til virkelige Observationstider kan finde  $x$  for en hvilken som helst anden Tid.

Den videre Behandling af Ligningerne (4) bør naturligvis foretages paa den for mindste Kvadraters Methode typiske Maade, men dette lettes her ved Ligningernes forholdsvis simple Form, og for at drage Fordel af denne og fremstille Løsningen strax i den for Beregningen heldigste Form maa der indføres nogle Hjælpstørrelser. For det første bør vi istedetfor Vægtene  $v_a$  og  $v_{a,a+1}$  indføre to andre Rækker Tal, bestemte ved Recursionsformlerne:

$$u_{a+1} = v_{a+1} + \frac{u}{a, a+1} \quad (6)$$

og

$$\frac{1}{u} = \frac{1}{v} + \frac{1}{u_a} \quad (7)$$

Under Forudsætning af at  $u_0 = v_0$ , beregnes let  $u_a$  og  $u$  indtil  $u$  og  $u_n$  ved Brug af en Tabel over reciproke Tal. (Derved behøves ikke nogen større Nøjagtighed i Regningen, end hvad der virkelig har Betydning i de givne Vægte.)

Dernæst beregnes af  $z$ 'erne en Række Værdier  $y_0, y_1 \dots y_n$ , der i den yderligere Regning skulle erstatte  $z$ 'erne, og hvoraf tillige enhver vil vise sig at repræsentere den tilsvarende Værdi for  $x$  under Forudsætning, at alle Observationer med højere Indices lodes ude af Betragtning, altsaa ialtfald  $y_n = x_n$ . Saadanne  $y$ 'er findes ved Recursionsformlen (for voxende Indices)

$$u_{a+1}y_{a+1} = \frac{u}{a, a+1}y_a + v_{a+1}z_{a+1}$$

eller noget bekvemmere

$$\left. \begin{aligned} u_{a+1}(y_{a+1} - y_a) &= v_{a+1}(z_{a+1} - y_a) \\ u_{a+1}(y_{a+1} - z_{a+1}) &= \frac{u}{a, a+1}(y_a - z_{a+1}) \end{aligned} \right\} \quad (8)$$

i Forbindelse med  $y_0 = z_0$ .

Ved disse Substitutioners Anvendelse paa (4) vil man da finde, at  $x$ 'erne bestemmes ved Recursionsformlen (for aftagende Indices)

$$u_a y_a = \left( \frac{u_a}{a, a+1} + v \right) x_a - v x_{a+1} \quad (9)$$

eller med bekvemmere Regning,

$$\frac{v}{a, a+1}(x_a - x_{a+1}) = \frac{u}{a, a+1}(y_a - x_{a+1}) \quad (9 a)$$

eller

$$u_a(x_a - y_a) = \frac{u}{a, a+1}(x_{a+1} - y_a) \quad (9 b)$$

i Forbindelse med  $x_n = y_n$ .

At dette ikke blot er rigtigt, men tillige at (9) netop er den typiske Form for Resultatet af Eliminationen efter mindste Kvadraters Methode, bevises ved det almindelige Induktionsbevis. Thi for  $a = 0$  stemmer (9) med den første Ligning (4), og antages det, at (9) er gyldig for alle Indices til  $a$ , altsaa at Eliminationen af  $x_0, x_1 \dots x_{a-1}$  har ført til et Restsystem af  $n - a + 1$  Ligninger, nemlig (9) og de  $n - a$  sidste under (4), saa vil Eliminationen (paa typisk Maade) af  $x_a$  imellem de to første af disse Ligninger

$$\begin{aligned} u_a y_a &= \left( \frac{u_a}{a, a+1} + v \right) x_a - v x_{a+1} \\ v_{a+1} z_{a+1} &= -v x_a + \left( \frac{v}{a, a+1} + v_{a+1} + v \right) x_{a+1} - v x_{a+2}, \end{aligned}$$

de eneste, hvori  $x_a$  endnu forekommer, ske ved Multiplikation af den første Ligning med



$$\frac{v}{u_{a,a+1} + v} = \frac{u}{u_a} \quad (\text{se (7)})$$

og Addition af Resultatet til den anden af disse Ligninger, derved fremkommer ifølge (7)

$$\frac{u}{a,a+1} y_a + v_{a+1} z_{a+1} = \frac{(u + v_{a+1} + v)}{a,a+1} x_{a+1} - v \frac{x_{a+2}}{a+1,a+2}$$

altsaa ifølge (8) og (6)

$$u_{a+1} y_{a+1} = (u_{a+1} + v) \frac{x_{a+1}}{a+1,a+2} - v \frac{x_{a+2}}{a+1,a+2},$$

hvis Overensstemmelse med (9) beviser Sætningens Rigtighed, naar blot  $a < n$ . Det ses derhos let nok, at den allersidste Elimination (af  $x_{n-1}$ ) fører til  $u_n y_n = u_n x_n$ .

Udvikler man i Henhold til (6) og (7) det explicite Udtryk for  $u_n$ , findes Kjædebrøken

$$u_n = v_n + \frac{1}{\frac{1}{v} + \frac{1}{v_{n-1} + \frac{1}{\frac{1}{v} + \dots + \frac{1}{v_2 + \frac{1}{\frac{1}{v_{12}} + \frac{1}{v_1 + \frac{1}{\frac{1}{v} + \frac{1}{v_0}}}}}}}}}} \quad (10)$$

og bortkaster man af denne et Antal af de første Led, ville Slutningskjædebrøkerne afvexlende være  $u_a$  og  $\frac{1}{u}$ .

Efter den Betydning, denne Kjædebrøk har for vor Opgave, kan det med Sikkerhed siges, at specielle simple Løsninger kun ville forekomme, hvor denne Kjædebrøk antager en simple Form, og at altsaa Approximativløsninger med lettere Regning kun gives i saadanne Tilfælde, der nærme sig til disse. Som saadanne kunde man vel først tænke paa det, hvor Kjædebrøken blev periodisk, dog viser dette Tilfælde sig ikke ledsaget af Lettelser i den praktiske Beregning. Saadanne faas derimod i det Tilfælde, at Kjædebrøken afbrydes derved, at en partiel Nævner bliver uendelig, altsaa enten  $v_a = \infty$  eller  $v = 0$ , og i det, hvor Kjædebrøken kan sammendrages til færre Led, fordi en partiel Nævner forsvinder, altsaa enten  $v_a = 0$  eller  $v = \infty$ .

Naar enten en Observation kan anses for fejlfri,  $v_a = \infty$ , eller Observationsrækken afbrydes ved et langt Mellemrum eller et Mellemrum, hvori man maa frygte, at Instrumentet har lidt en Forstyrrelse,  $v = 0$ , da afbrydes i begge Tilfælde Kjædebrøken eller deler sig i tvende indbyrdes uafhængige Kjædebrøker. Dermed deles tillige  $x$ 'ernes Beregning, i første Tilfælde saaledes, at  $u = v$  og  $z_a = y_a = x_a$ , altsaa saaledes, at de to Rækker forbindes

med Fællede værdien  $x_a = z_a$ ; i andet Tilfælde saaledes, at  $u_{a+1} = v_{a+1}$  og  $x_a = y_a$ , men  $y_{a+1} = z_{a+1}$ , saa at altsaa Delene falde fuldstændigt ud fra hinanden og adskilles med idetmindste en mellemliggende Værdi af  $x$ , om hvilken ingen Bestemmelse kan faas. Saadanne Delinger vilde i mange andre Tilfælde kunne medføre stor Fordel i den praktiske Regning; her er dog Udbyttet derved ikke stort, thi man vil næsten altid kunne dele Regningen arbitrært uden større Ulempe, end at en ringe Dobbeltregning af  $u$ 'erne,  $y$ 'erne og  $x$ 'erne nærmest omkring Delingsstedet, hurtigt vil føre til en Sammenknytning af Regninges Dele derved, at de nye Værdier vise sig overensstemmende med dem, som man havde fundet gennem Delingen. Kun viser nærværende Betragtning, at man, naar Valget er frit, bør dele enten saaledes, at en paalidelig Værdi af  $z$  medtages i begge Stykkerne, eller saaledes, at man afbryder paa et Sted, hvor der er et stort Mellemrum mellem to konsekutive Observationer, af hvilke den første gjøres til Slutning af første Afdeling, den anden til Begyndelse af den følgende Afdeling.

Angaaende de Tilfælde, hvor Kjædebrøkenes Antal Led kan formindskes, kunne vi indskrænke os til Tilfældet  $v = \infty$ , da vi allerede fra et andet Synspunkt have betragtet Tilfældet  $v = 0$  og seet, at man, hvor det gjælder om at finde  $x$  for et Tidspunkt, hvorfor der ingen Observation foreligger (eller kun saadanne upaalidelige Observationer, hvis Vægt bør sættes forsvindende lille), er henvist til at beregne de rimeligste Værdier ved simpel Interpolation mellem den nærmest foregaaende og paafølgende virkelige Observationstid, under Forudsætning af jevn Forandring i Instrumentet. Er derimod  $v = \infty$ , hvad der forudsætter, at Observationstiderne  $t_a$  og  $t_{a+1}$  følge saa hurtigt efter hinanden, at Instrumentet ikke kan antages at have forandret Stilling i Mellemtiden, da er det i sig selv indlysende, at man er berettiget til med tilbørligt Hensyn til Vægtene at sammendrage saadanne konsekutive Observationer til Middeltal, og altsaa betragte

$$\frac{v_a z_a + v_{a+1} z_{a+1}}{v_a + v_{a+1}} \text{ med Vægten } v_a + v_{a+1}$$

som observeret istedenfor  $z_a$  og  $z_{a+1}$ ; dette bekræftes ogsaa af vor Theori, som for  $v = \infty$  giver

$$u_{a+1} = v_a + v_{a+1} + \frac{u}{a-1, a}$$

$$u_{a+1} y_{a+1} = v_a z_a + v_{a+1} z_{a+1} + \frac{u}{a-1, a} y_{a-1}$$

og

$$x_{a+1} = x_a.$$

Naar jeg i det Foregaaende omhyggeligt har paaset, at jeg ikke fjernede mig fra den typiske Eliminationsproces efter mindste Kvadraters Methode, saa var det for ved Bestemmelserne af Middelfejlene at kunne drage Fordel af den vigtige Sætning, som jeg kun kjender fra mundtlige Meddelelser af Prof. Oppermann (Naturforsker mødet i Kjøbenhavn 1873), at der gives Systemer af lineære Funktioner af Observationer, som i fuld Almindelighed kunne betragtes som indbyrdes uafhængige Observationer og som saadanne træde



være bestemte ved

$$\left. \begin{aligned} c &= 1 - \frac{u}{a, a+1} \\ c &= \frac{u}{a, a+1} \frac{u}{a+1, a+2} \dots \frac{u}{b-1, b} \left( 1 - \frac{u}{b, b+1} \right) = c \frac{u}{a+1, b} \frac{u}{a} \text{ for } b < a \\ \text{og } c &= 0 \text{ for } b < a. \end{aligned} \right\} \quad (13)$$

For Middelfejlenes Kvadrater vil man da have

$$M^2(x_a) = \sum_{k=a}^{k=n} \frac{c^2}{u_k - u_{k, k+1}}$$

og i Almindelighed

$$M^2(\sum_{a=0}^{a=n} d_a x_a) = \sum_{k=0}^{k=n} \frac{1}{u_k - u_{k, k+1}} \left( \sum_{a=0}^{a=n} d_a c \right)^2,$$

af den første af disse Formler udledes Recursionsformlen (for aftagende Indices)

$$M^2(x_a) = \frac{u_a - u_{a, a+1}}{u_a^2} + \left( \frac{u}{u_a} \right)^2 M^2(x_{a+1}) \quad (14).$$

Som specielt Tilfælde af den almindelige Formel mærke vi os særligt det, der angiver Kvadratet paa Middelfejlen af en lineær Funktion  $rx_a + sx_{a+1}$  af to konsekutive  $x$ 'er:

$$M^2(rx_a + sx_{a+1}) = r^2 \frac{u_a - u_{a, a+1}}{u_a^2} + \left( r \frac{u}{u_a} + s \right)^2 M^2(x_{a+1}),$$

som lineær Funktion af lutter  $y$ 'er med højere Indices kan nemlig  $x_{a+1}$  betragtes som uafhængig Observation ved Siden af  $y_a$ . Sættes heri  $r = 1$ ,  $s = -1$ , faas

$$M^2(x_a - x_{a+1}) = \frac{u_a - u_{a, a+1}}{u_a^2} + \left( \frac{u_a - u_{a, a+1}}{u_a} \right)^2 M^2(x_{a+1}) \quad (15).$$

Ligningerne (14) og (15) tjene paa ret bekvem Maade til Beregning af de Middelfejl, som efter Udjevningen blive tilbage i de Ligninger (2) og (3), som direkte fremgaa af Problemets Grundbetingelser. Ved Hjælp af dem kan man ogsaa transformere den almindeligere Ligning for  $M^2(rx_a + sx_{a+1})$  til følgende Form

$$M^2(rx_a + sx_{a+1}) = (r + s)(rM^2(x_a) + sM^2(x_{a+1})) - rsM^2(x_a - x_{a+1}).$$

Naar man nu erindr, at ifølge (5) de  $x$ 'er, for hvilke der ikke haves nogen samtidig virkelig Observation, bestemmes af de  $x$ 'er, som svare til nærmest foregaaende og paafølgende Observation som en lineær Funktion af disse, om man vil  $rx_a + sx_{a+1}$ , idet  $r + s = 1$ , saa vilde det ligge overordentligt nær at bruge denne Ligning for  $M^2(rx_a + sx_{a+1})$  til Beregning af Middelsikkerheden for de  $x$ 'er, der ikke ere bestemte ved samtidige Observationer. Men dette vilde være en væsentlig Fejl, af en ejendommelig Slags, som man maa vogte sig vel for i Undersøgelser af lignende Art som denne. Thi om end  $x_b = rx_a + sx_{a+1}$ ,

er det derfor ikke tilladt at sætte  $M^2(x_b) = M^2(rx_a + sx_{a+1})$  i saadanne Tilfælde, hvor Ligningen  $x_b = rx_a + sx_{a+1}$  selv er fremgaaet som Resultat af Udjevningen og derfor ikke har absolut Gyldighed, men kun gjælder for en Tilnærmelse, hvis Paalidelighed vil kunne maales ved en Middelfejl, hvis Kvadrat vil være  $M^2(x_b) - M^2(rx_a + sx_{a+1})$ .  $M^2(x_b)$  maa altsaa bestemmes direkte ved det samme Middel, Indskydelse af en fiktiv Observation, som har givet  $x_b$ . Konsekventserne af at man indskyder en saadan, forklares maaske bedst ved at det oprindelige Schema over  $v$ 'erne,  $u$ 'erne,  $y$ 'erne og  $x$ 'erne nemlig

$$\begin{array}{c|c|c|c} v_a & u_a & y_a & x_a \\ & v & & \\ & a, a+1 & & \\ & & u & \\ & & a, a+1 & \\ v_{a+1} & u_{a+1} & y_{a+1} & x_{a+1} \end{array}$$

forandres til følgende

$$\begin{array}{c|c|c|c} v_a & u_a & y_a & x_a \\ & v & & \\ & a, b & & \\ & & u & \\ & & a, b & \\ v_b & u_b & y_b & x_b \\ & v & & \\ & b, a+1 & & \\ & & u & \\ & & b, a+1 & \\ v_{a+1} & u_{a+1} & y_{a+1} & x_{a+1} \end{array}$$

i Henhold til følgende Relationer

$$v_b = 0$$

$$\frac{1}{v} + \frac{1}{v} = \frac{1}{v}$$

$$\frac{1}{a, b} + \frac{1}{b, a+1} = \frac{1}{a, a+1}$$

$$u_b = u = \frac{u_a v}{u_a + v} = \frac{v u}{b, a+1 a, a+1}$$

$$\frac{1}{a, b} = \frac{u}{u_a + v} = \frac{v - u}{b, a+1 a, a+1}$$

idet tillige

$$\frac{u}{b, a+1} = \frac{u}{a, a+1}$$

$$y_b = y_a$$

$$x_b = \frac{v x_a + v x_{a+1}}{v + v} = p x_a + (1 - p) x_{a+1}$$

$$\frac{1}{a, b} = \frac{v}{v + v} = \frac{p}{a, b} + \frac{1-p}{b, a+1}$$

hvor altsaa

$$p = \frac{v}{v + v} = \frac{u_a(u_b - u)}{u_b(u_a - u)}$$

$$\frac{1}{a, b} = \frac{v}{v + v} = \frac{u_a(u_b - u)}{u_b(u_a - u)}$$

medens

$$1 - p = \frac{v}{v + v} = \frac{u(u_a - u_b)}{u_b(u_a - u)}$$

$$\frac{1}{b, a+1} = \frac{u(u_a - u_b)}{u_b(u_a - u)}$$

Med Hensyn til  $y$ 'erne som indbyrdes uafhængigt observerede er altsaa hele Forandringen den, at det oprindelige  $y_a$ , som havde Vægten  $u_a - u$ , er erstattet med to, nemlig  $a, a+1$

$y_a$  med Vægten  $u_a - u_b$  og  $y_b = y_a$  med Vægten  $u_b - u$ , saaledes at selve Værdierne ere identiske og Vægtenes Sum lig med den oprindelige Vægt. Men, hvor ringe denne Forandring end synes at være, har den dog reel Betydning, men kun med Hensyn til Bestemmelsen af  $M^2(x_b)$ . Efter (14) har man nemlig nu direkte

$$M^2(x_b) = \frac{u_b - u}{u_b^2} + \left(\frac{u}{u_b}\right)^2 M^2(x_{a+1});$$

ved dobbelt Anvendelse af (14) har man derhos

$$M^2(x_a) = \frac{u_a - u}{u_a^2} + \left(\frac{u}{u_a}\right)^2 \left[ \frac{u_b - u}{u_b^2} + \left(\frac{u}{u_b}\right)^2 M^2(x_{a+1}) \right],$$

som, da  $u_b = u$ , giver

$$M^2(x_a) = \frac{u_a - u}{u_a^2} + \left(\frac{u}{u_a}\right)^2 M^2(x_{a+1})$$

altsaa uforandret efter (14). Man har altsaa

$$pM^2(x_a) + (1-p)M^2(x_{a+1}) = \frac{u_b - u}{u_a u_b} + \frac{u}{u_a u_b} \frac{(u_a + u - u_b)}{u_a u_b} M^2(x_{a+1})$$

og

$$\begin{aligned} M^2(x_b) &= pM^2(x_a) + (1-p)M^2(x_{a+1}) + \frac{(u_a - u_b)(u_b - u)}{u_a u_b^2} \frac{1}{u_a u_b} (1 - u) M^2(x_{a+1}) \\ &= pM^2(x_a) + (1-p)M^2(x_{a+1}) + p(1-p) \frac{(u_a - u)^2}{u_a^2} \left( \frac{1}{u} - M^2(x_{a+1}) \right) \end{aligned}$$

altsaa ifølge (15)

$$\begin{aligned} M^2(x_b) &= pM^2(x_a) + (1-p)M^2(x_{a+1}) + p(1-p) \left( \frac{u_a - u}{u_a u} - M^2(x_a - x_{a+1}) \right) \\ &= pM^2(x_a) + (1-p)M^2(x_{a+1}) + p(1-p) \left( \frac{1}{v} - M^2(x_a - x_{a+1}) \right) \end{aligned} \quad (16);$$

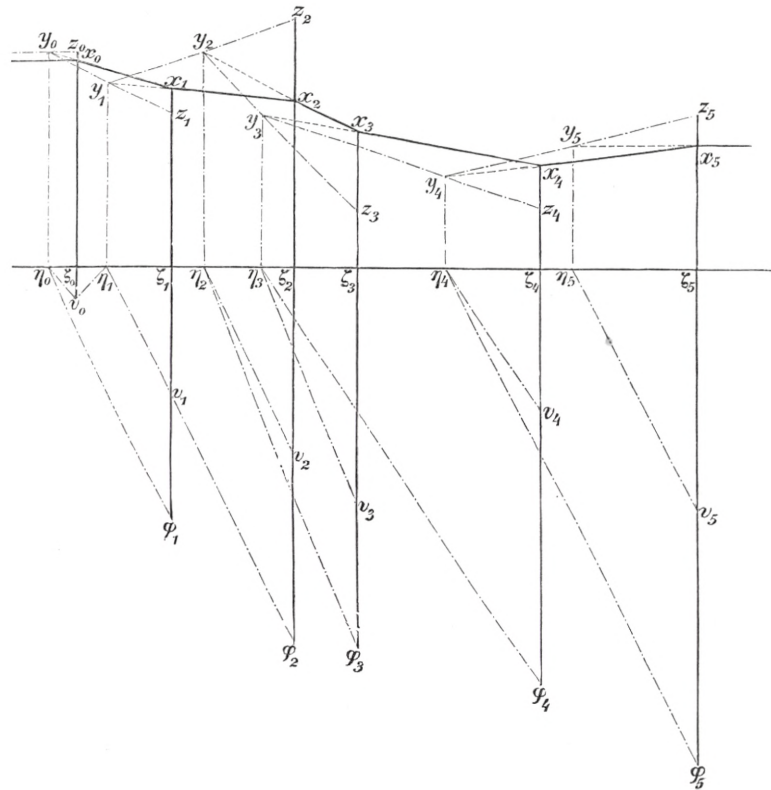
følgelig er Resultatet dette, at

$$M^2(x_b) - M^2(x_a + (1-p)x_{a+1}) = \frac{p(1-p)}{v}.$$

Sættes i disse Formler  $v = 0$ , saa at Opgaven bliver at bestemme  $x$ 'er og deres Middelfejl udenfor det Tidsrum, Observationerne omfatte, eller i et Melletrum, hvor Instrumentet kan have lidt saadan Forandring, at Observationsrækken maa betragtes som fuldstændigt afbrudt, da medfører  $v = 0$  ifølge (7) at  $u = 0$ . Forsaa vidt da ikke tillige  $v = 0$ , vil  $p = 1$

$x_b = x_a$  og  $M^2(x_b) = \frac{1}{u_b} = \frac{1}{u_a} + \frac{1}{v}$ , som ogsaa i sig selv er naturligt.

### Konstruktion af den foregaaende Udjevning.



1) Paa en Abscisseaxe afsættes Punkterne  $\xi_0, \xi_1 \dots \xi_n$  ordnede efter Indices og saaledes, at overalt Afstanden  $\xi_{a+1} - \xi_a = 1 : v$ , saa at de altsaa repræsenterer Observationstiderne i det Tilfælde, at Instrumentets Middelforskydelse har været ligestor i ligestore Tider. 2) Lodret over  $\xi_a$  afsættes Punkter  $z_a$ , efter at man først ved Addition af en fælleds Konstant har gjort alle Observationer  $z_a$  positive, nemlig saaledes at Ordinaten  $z_a - \xi_a = \text{Observation } z_a$ . 3) Lodret under  $\xi_a$  afsættes Punkter  $v_a$  saaledes, at Ordinaterne  $\xi_a - v_a = 1 : v_a$ . 4) Lodret under  $v_1 \dots v_n$  afsættes paa samme Ordinator en Række Punkter  $\varphi_1 \dots \varphi_n$  og paa Abscisseaxen en tilsvarende Række Punkter  $\eta_0, \eta_1 \dots \eta_n$ , alle foran de ens indicerede  $\xi$ 'er. Konstruktionen udføres successivt efter voxende Indices og begynder med  $\eta_0$  bestemt ved  $\xi_0 - \eta_0 = \xi_0 - v_0$ , derefter overalt saaledes, at  $v_a - \varphi_a = \xi_a - \eta_{a-1}$  og  $(\eta_a v_a) \neq (\eta_{a-1} \varphi_a)$ . 5) Punkterne  $y_0 y_1 \dots y_n$  skulle nu afsættes lodret over de ens indicerede  $\eta$ 'er, beliggende paa et System af rette Linier, hvert  $y_a$  paa den rette Linie mellem  $y_{a-1}$  og  $z_a$  og specielt  $y_0$  i ligestor Ordinat med  $z_0$ ,  $y_0 - \eta_0 = z_0 - \xi_0$ . 6) Ved  $y$ 'erne bestemmes saa Punkterne  $x_0 \dots x_n$  som angive de udjvnede Værdier, saaledes, at hvert  $x_a$  ligger paa samme Ordinat som det tilsvarende  $z_a$  (og  $\xi_a$ ),  $x_n - \xi_n = y_n - \eta_n$  og forøvrigt  $x_a$  paa den rette Linie gennem  $x_{a+1}$  og  $y_a$ , hvoraf saaledes Stykket mellem  $x_a$  og  $x_{a+1}$  repræsenterer Instrumentets rimeligste Bevægelse i Tiden fra  $t_a$  til  $t_{a+1}$ .

#### Bestemmelse af Enhederne for de to Slags Vægte.

Naar en hvilkenksomhelst Udjevning er udført, rejser sig bestandigt det Spørgsmaal, om de Fejl, den lader blive tilbage i Observationerne, tilfredsstillende de Forudsætninger om

Fejlens Natur, hvorpaa Udjevningen hviler; kan eller vil man ikke prøve dette, tør Resultatet kun betragtes som hypothetisk. Blandt andet bør det Spørgsmaal søges besvaret, om de Forudsætninger angaaende Middelfejl eller Vægte, hvorpaa en Udjevning efter mindste Kvadraters Methode er baseret, vise sig overensstemmende med, hvad der a posteriori kan udledes af Tabellen over de Fejl, der blive tilbage. Hyppigt kommer dette Spørgsmaal frem i den særlige Form, at man a priori ikke kjender de enkelte Betingelsesligningers Vægte, men nok nogle Systemer af Forhold mellem dem, som vilde være tilstrækkelige til Vægtenes Bestemmelse, dersom man desuden kjendte et mindre Antal af Vægtenheder, én for hver System, man maa da regne disse Vægtenheder med blandt Opgavens Ubekjendte, og er efter Forholdenes udviklede Natur henvist til den indirekte Methode, at begynde med rent hypothetiske Vægtenheder, og efter at man med dem har gennemregnet Udjevningen, af Restfejlene beregne nye og i Almindelighed forbedrede Værdier for Vægtenhederne, hvormed saa Regningen gjøres om, indtil de aposterioriske Vægtenheder i sidste Udjevning stemme tilstrækkeligt nøjagtigt overens med de aprioriske for denne Udjevning. Kun i et Tilfælde slipper man helt for slige Gjentagelser, nemlig naar kun én for alle Observationerne fælles Vægtenhed har været ubekjendt, i dette Tilfælde faar Vægtenhedens absolute Værdi ingen Indflydelse paa Udjevningens Resultat og bestemmes selv ved Formlen

$$\frac{n - m}{\Sigma(f^2)},$$

hvor  $f$  er Restfejlen i den enkelte Ligning,  $n$  disses Antal og  $m$  Elementernes Antal, eller maaske ved

$$\frac{n - m - 1}{\Sigma(f^2)},$$

nemlig forsaavidt man bør regne den ubekjendte Vægtenhed i et og alt med blandt Opgavens Ubekjendte, hvad der dog maa anses for noget problematisk. Exempler paa Tilfælde med flere ubekjendte Vægtenheder ere meget hyppige i Astronomien, man behøver blot at nævne Rektascensionernes og Deklinationernes Vægte ved en Banebestemmelse. Exempler paa en korrekt Behandling af Tilfælde med flere ubekjendte Vægtenheder ere — ikke hyppige.

I de særlige Opgaver, vi her behandle, vil man som oftest være nødt til at gjentage Udjevningen mindst en Gang med forbedrede Vægte. Thi medens man hyppigt nok vil kjende Forholdene mellem

$$v_0, v_1, \dots v_n$$

for sig og imellem

$$v_{0,1}, v_{1,2}, \dots v_{n-1,n}$$

for sig, vil man ingenlunde altid kjende Enheden for Vægtene  $v_a$  tilstrækkelig nøje, og som oftest være endnu ugunstigere stillet overfor Enheden for  $v$ . Og navnlig vil man paa

$a, a+1$



Grund af et Forhold, der strax skal omtales ikke kunne undgaa Gjentaelse af Udjevningssprocessen, dog synes der at være Grund til at antage, at Konvergensens i Bestemmelsen af Vægtenhederne som oftest vil være saa stor, at Arbejdet ikke let vil blive uoverkommeligt.

Naar en Udjevning er gennemregnet paa Grundlag af en hypotetisk Enhed  $E_v$  for Vægtene  $v_0, v_1, \dots, v_n$  og en anden,  $E_w$  for Gruppen  $v_{0,1}, v_{1,2}, \dots, v_{n-1,n}$ , er det klart nok, at man maa søge  $E_v$  bestemt ved Differenserne  $z_a - x_a$ ,  $E_w$  ved Differenserne  $x_a - x_{a+1}$ . Vi have  $n+1$  Differenser af første Slags,  $n$  af andet, og  $n+1$  Elementer  $x_0, x_1, \dots, x_n$  ere bestemte ved samtlige  $2n+1$  Ligninger. Til Elementernes Antal bør maaske endnu lægges 2 (d. e. for  $E_v$  og  $E_w$ ), men ved de store Værdier, som  $n$  altid vil have i Undersøgelser af denne Art, bliver dette Spørgsmaal af ganske underordnet Betydning, og jeg skal derfor i det Følgende helt se bort fra denne Mulighed og holde mig til  $n+1$  som Elementernes Antal. Man kan da for de søgte Vægtenheder skrive

$$E_v = \frac{n+1-\xi}{\sum v_a (z_a - x_a)^2}, \quad E_w = \frac{n-\eta}{\sum' v (x_a - x_{a+1})^2},$$

hvor det dog om  $\xi$  og  $\eta$  endnu kun vides, at deres Sum er Elementernes Antal,

$$\xi + \eta = n + 1,$$

det gjælder om at bestemme, hvor stor en Del af dette Antal, der falder paa hver af de to Grupper. I andre Opgaver, hvor Ligningerne ere meget talrige i Sammenligning med Elementerne har dette ikke stort at sige, og man vil da ofte kunne nøjes med at fordele Elementernes Antal ligeligt, men her er Ligningernes Antal aldrig fuldt dobbelt saa stort som Elementernes, og et Exempel vil derhos let vise, at Fordelingen undertiden bør være meget uligelig. Tænke vi os nemlig, at en Instrumentkonstant i Grunden kun var observeret til to væsentligt forskellige Tider, men hver Gang med talrige Gjentaelser den ene umiddelbart efter den anden og uden særlig Fare for reel Forandring i Instrumentet, da vil det være let nok at se, at  $\eta$  vil nærme sig til Grænsen  $n-1$ , medens  $\xi$  nærmer sig til 2. For ogsaa i de mere indviklede Tilfælde og almindeligt at kunne bestemme  $\xi$  og  $\eta$ , vil det være nødvendigt i Detail at undersøge for hver enkelt af Betingelsesligningerne, hvormeget den bidrager til det Tal  $\xi$  eller  $\eta$ , der skal fradrages Ligningernes Antal, eller hvormeget man skal addere til henholdsvis  $v_a(z_a - x_a)^2$  eller  $v (x_a - x_{a+1})^2$  for at have Ret til at forudsætte, at den udkommende Sum gennemsnitsvis skal være lig 1 for hver Ligning. I sidste Form af Spørgsmaalet er Besvarelsen let; thi ogsaa efter Udjevningerne ere  $x_a$  og  $x_a - x_{a+1}$  behæftede med Usikkerhed, der henholdsvis maales med Middelfejlene  $M(x_a)$  og  $M(x_a - x_{a+1})$ , se (14) og (15). Da nu netop denne Usikkerhed gennem Fordringen om, at Summen af Afvigelseernes Kvadrater Gange Vægten ved Udjevningen skal drives ned til sit Minimum, i Almindelighed er Skyld i, at denne Kvadratsum bliver mindre, end hvis Iagttagelserne vare blevne sammenlignede med de absolut sande Værdier, er det idetmindste højst sandsynligt,

at man træffer det Rette ved til hver Afbigelses Kvadrat at lægge Kvadratet paa den Middel-  
fejl, som bliver tilbage efter Udjevningen. Det er ved at gaa frem paa lignende Maade,  
at man summarisk beviser den almindelige Regel, at Iagttagelsernes Antal bør formindskes  
med Elementernes Antal i Formlen for Vægtens aposterioriske Bestemmelse. I vort Til-  
fælde ses det uden stor Vanskelighed af (12) og (13), at

$$\sum v_a M^2(x_a) + \sum_{a,a+1} v M^2(x_a - x_{a+1}) = n + 1.$$

For de to Grupper af Ligninger finde vi paa denne Maade

$$\begin{aligned} \xi &= \sum v_a M^2(x_a) \\ \eta &= \sum_{a,a+1} v M^2(x_a - x_{a+1}), \end{aligned}$$

og idet vi bemærke, at disse Værdier for  $\xi$  og  $\eta$  ere uafhængige af enhver fælles Multi-  
plikator til  $E_v$  og  $E_w$ , og sædvanligvis kun lidet foranderlige ved en Forandring af  $E_w : E_v$ ,  
faa vi til Bestemmelse af Vægtenhederne

$$\left. \begin{aligned} E_v &= \frac{n + 1 - \sum v_a M^2(x_a)}{\sum v_a (x_a - x_a)^2} \\ E_w &= \frac{n - \sum_{a,a+1} v M^2(x_a - x_{a+1})}{\sum_{a,a+1} v (x_a - x_{a+1})^2} \end{aligned} \right\} \quad (17).$$

Kjendetegnet paa, at vi have regnet den sidste Gjentakelse af Udjevningen derunder højre  
Side i (17) med rigtige Vægte, bliver altsaa  $E_v = 1$  og  $E_w = 1$ .

Det bør her bemærkes, at medens  $v_a M^2(x_a)$  ikke synes at kunne simplificeres med  
nogen Fordel ved (6) og (14), har man ifølge (7) og (15)

$$v_{a,a+1} M^2(x_a - x_{a+1}) = 1 - (u_a - u) \left( \frac{1}{u_{a,a+1}} - M^2(x_{a+1}) \right) - (u_a - u)^2 \frac{M^2(x_{a+1})}{u_a},$$

som lader os se at, naar  $v$  er forholdsvis stor, og som Følge deraf  $u_a - u$  lille, vil

$v_{a,a+1} M^2(x_a - x_{a+1})$  i Reglen kun være lidet mindre end 1, saa at Differenserne  $x_a - x_{a+1}$  i de

Tilfælde, hvor Observationstiderne  $t_a$  og  $t_{a+1}$  kun ere lidet forskellige fra hinanden, saa-  
godt som slet ikke ville kunne bidrage til Bestemmelse af  $E_w$ . Deraf følger, at de udjev-  
nede Værdier  $x_a$  og  $x_{a+1}$  i slige Tilfælde ikke let kunne komme til at vise synderlig Forskjel,  
og vi uddrage deraf den almindelige Regel, at man forud for en Udjevning af denne Art  
kan og bør sammendrage alle saadanne Grupper af Observationer til simple Middeltal, som  
kun ere adskilte med ringe Mellemtider; med lidt Forsigtighed vil man ikke let udsætte sig  
for at gaa for vidt i saadan Sammendragning, der jo øjensynligt medfører stor Besparelse  
af Arbejde. Naturligvis bør man ikke forsømme at benytte de Observationer, man forener  
i Middeltal ved Bestemmelsen af Vægtenheden  $E_v$ . Hyppigt vil man paa denne Maade  
forud for den egentlige Udjevning kunne vinde saa god en Bestemmelse af  $E_v$ , at den  
endelige Udjevning kun kan modificere den ubetydeligt. Vanskeligere er det forud at sikre

sig en tilstrækkeligt tilnærmet Bestemmelse af  $E_w$ . I denne Henseende skal jeg anbefale, at gjøre en Overslagsregning efter det Princip, at man først gaar til den yderste tilladelige Grændse med at sammentrække konsekutive Observationer til Middeltal, at man dernæst betragter disse Middeltal som udjvnede Værdier for  $x$ , medens man helt ser bort fra de spredte Observationer, som ikke kunne bruges til Beregning af Middeltal, og paa denne Maade skaffer sig en Række Værdier,

$$x_A, x_B, x_C, x_D, x_E.$$

Ved Siden deraf maa man sammentrække de foreløbigt med en vilkaarlig Enhed fastsatte Vægte  $v$ , saaledes at

$$\frac{1}{v} = \sum_{A,B}^B \frac{1}{v}, \text{ o. s. v.}$$

Beregner man da Vægtenheden  $E_w$  efter Formlen

$$E_w = \frac{N}{\sum_{A,B} v(x_A - x_B)^2},$$

idet  $N + 1$  er Antallet af de benyttede Middeltal  $x_A$  osv., da vil en saadan Bestemmelse vel som oftest vise sig lidt for stor, men dog kunne bruges som en første Tilnærmelse.

Men selv, hvor man gjennem en Udjevning har faaet Bekræftelse paa, at de anvendte Vægte ere rigtige, under Forudsætning af at Fejllovene ere exponentielle, er der endnu Brug for endel mere Kritik end der sædvanligt anvendes. «Skjæve» Fejllove og Fejllove med flere Maxima forekomme vel kun sjældent, men kræve, hvor de vise sig, en forandret Behandlingsmaade. For systematiske Fejl bliver man ikke let helt fri.

#### Udjevning efter lineære Funktioner af ubekjendte Elementer.

Naar man har tilendebragt en Udjevning efter de her fremsatte Regler for en Række lagttagelser med Komplikation af to forskjelligt virkende Slags tilfældige Fejlkilder, vil man selvfølgelig ikke være fritaget for at prøve de to fundne Fejltabeller yderligere. Det kan jo være, at Resultaterne vise Mangeler, som antyde, at Komplikationen har været af en anden Art, end den forholdsvist simple Slags, som her er behandlet. Det kan ogsaa være, at man, efter at have sondret imellem de to Slags Fejl, bliver sat i Stand til at erkjende Spor af egentlige systematiske Fejl i den ene eller anden af de fundne Fejltabeller, Fejl, som man ikke kunde paavise, saalænge de skjultes af Komplikationen mellem de egentlige lagttagelsesfejl og Instrumentets Forrykkelser, men som, efter at denne er hævet, vise sig saa tydeligt, at der kan være Haab om at kunne fjerne dem ved at beregne Korrektioner paa Grundlag af en eller anden Biomstændighed ved Observationerne. Desuden have vi jo hidtil kun betragtet det Tilfælde, hvor de med komplicerede Fejl behæftede Observationer angaa et Fænomen, som i sig selv kunde antages at være konstant. Det bør da endnu i





og heraf kan man ved at indføre endnu en Række Hjælpeværdier tilvejebringe Formler, som egne sig til praktisk Regning), nemlig saaledes at  $(RS)$  bestemmes ved

$$u_{a,a+1} \left( \frac{(RS)}{a} - \{r_a\}\{s_a\} \right) = u_a \{r_s s_a\} - \{r_a\}\{s_a\} \quad (23)$$

medens ved Hjælp deraf  $\{r_{a+1}s_{a+1}\}$  beregnes ved

$$u_{a+1} \{r_{a+1}s_{a+1}\} - r_{a+1}s_{a+1} = u_{a,a+1} \left( \frac{(RS)}{a} - r_{a+1}s_{a+1} \right) \quad (24).$$

Endnu kan bemærkes Formlen

$$u_{a+1}^2 \{r_{a+1}s_{a+1}\} - \{r_{a+1}\}\{s_{a+1}\} = u_a u_{a+1} \{r_a s_a\} - \{r_a\}\{s_a\} + v_{a+1} u_{a,a+1} \{r_a\} - r_{a+1} \{s_a\} - s_{a+1},$$

som han have Betydning som Kontrol for (23) og (24) samt (22).

Efter at have opstillet Grundformlerne for dette Problem, skal jeg derom kun bemærke, at naar  $f_a$  er konstant  $= f$  for alle Indices, vil ogsaa  $\{f_a\} = f$  og  $\{f_a r_a\} = f \{r_a\}$ , hvoraf følger, at det konstante Led,  $fp$ , uopløselig forbinder sig med  $x$ 'erne saa at  $x_a + fp$  træder i Stedet for  $x_a$  i Ligningerne (20), idet det næstsidste Led bortfalder, medens af Ligningerne (21) den første bliver identisk, den anden simplere. Forsaavidt altsaa Ligningen for det observerede Fænomen indeholder et konstant Led, vil dette ikke kunne adskilles fra Fejlene  $x$ . For Ligninger af Formen  $\zeta_a = o + p f_a + q g_a$  gjælder altsaa den givne Løsning uden nogen Forandring.

#### Regneexempel.

Det vil vist ikke være overflødigt nærmere at oplyse det simpleste Tilfælde af hele denne Theori med et Regneexempel. Dertil vælger jeg en Række Observationer, som under den i Sommer udførte Længdebestemmelse mellem Lund og Kjøbenhavn ere tagne til Bestemmelse af Indexfejlen for Mikrometret paa Kjøbenhavner Meridiankredsen. Jeg har derved tillagt enhver enkelt Observation af Koincidensen mellem den bevægelige Traad og den faste Midttraad samme Vægt, og derhos forudsætter jeg, at Koincidenspunktet mellem de to Traade, der aabenbart ikke har været fuldkomment uforanderligt, har varieret paa ren tilfældig Maade fra det ene Øjeblik til det andet, samt at Koincidenspunktets Middelforandring har været den samme i hvert Tidselement, altsaa  $v$  omvendt proportional med  $t_{a+1} - t_a$ , uanset om Mikrometret har været i Brug i Mellemtiden eller ikke, denne sidste Forudsætning vil man dog se, at jeg har søgt at prøve ved en særlig Undersøgelse. Selvfølgelig er jeg gaaet ud fra, at begge Fejllovene vare exponentielle og frie for systematiske Fejl, det vil vise sig tvivlsomt, om dette sidste har været ganske berettiget.

Til Enhed for Observationerne benytter jeg  $\frac{1}{100}$  Skrueomgang  $= 0''2633$  og bortkaster for at spare Plads de for alle Observationerne fælleds Tiere, Hundreder osv. af denne Enhed. I Overensstemmelse hermed skulle Vægtenhederne  $E_v$  og  $E_w$  bestemmes saaledes, at  $E_v = 1$  vilde betyde, at Middelfejlen paa enkelt Koincidens var  $0''2633$ , medens  $E_w = 1$

vilde kræve, at Instrumentets Middelbevægelse i én Dag var 0.2633. Af de til Middeltal sammendragne umiddelbare Gjentagelser bestemtes  $E_v$  foreløbigt, idet 36 indbyrdes uafhængige Ligninger, hver med Vægt som enkelt Koincidens, viste en Kvadratsum = 2.902 af Afbigelserne, hvorefter  $E_v = 12.4$ .

Ved en foreløbig Udjevning, der hvilede paa Forudsætninger, som tildels viste sig urigtige, havde jeg fundet  $E_v = 12.5$  og  $E_w = 24.8$ . Med disse Værdier beregnedes de Værdier for  $v_a$  og  $v_{a,a+1}$ , som tilligemed  $z_a$  udgjøre det givne i den følgende Beregning. For at opnaa en lettere Regning, har jeg dog i Virkeligheden overalt regnet med de dobbelte Vægte, men for bedre Overskueligheds Skyld anfører jeg Regningens Resultater, som om dette ikke var gjort. En Nøjagtighed af 2 Ciffre var tilstrækkelig.

Index $a$	1879 Juli	$v_a$	$\frac{1}{v_{a,a+1}}$	$u_a$	$u_{a,a+1}$	$M^2(x_a)$	$M^2(x_a - x_{a+1})$	$v_a M^2(x_a)$	$v M^2(x_a - x_{a+1})_{a,a+1}$	$z_a$	$y_a$	$x_a$	$z_a - x_a$	$x_a - x_{a+1}$	$v_a(z_a - x_a)^2$	$v(x_a - x_{a+1})^2_{a,a+1}$
0	2.61	25.0	0.0100	25.0	20.0	0.0180	0.0086	0.45	0.86	4.45	4.45	4.25	+0.20		1.01	0.26
1	2.85	25.0	0.0336	45.0	18.0	0.0156	0.0182	0.39	0.54	4.25	4.34	4.20	+0.05		0.07	1.30
2	3.65	25.0	0.0088	43.0	31.5	0.0132	0.0070	0.33	0.80	3.95	4.11	3.99	-0.04		0.04	0.25
3	3.86	25.0	0.0316	56.5	20.5	0.0126	0.0156	0.32	0.49	3.95	4.04	3.94	+0.01		0.00	0.92
4	4.61	37.5	0.0016	58.0	53.0	0.0108	0.0014	0.41	(.88)	3.43	3.65	3.77	-0.34		4.36	0.11
5	4.65	25.0	0.0832	78.0	10.5	0.0114	0.0214	0.29	0.26	4.05	3.78	3.78	+0.27		1.77	0.04
6	6.63	25.0	0.0004	35.5	35.0	0.0136	0.0004	0.34	(1.00)	3.85	3.83	3.84	+0.01		0.00	0.00
7	6.64	25.0	0.0420	60.0	17.0	0.0134	0.0214	0.33	0.51	3.85	3.84	3.84	+0.01		0.00	0.00
8	7.64	25.0	0.0412	42.0	15.5	0.0182	0.0242	0.46	0.59	3.90	3.87	3.84	+0.06		0.09	0.08
9	8.62	12.5	0.0420	28.0	13.0	0.0232	0.0246	0.29	0.59	3.70	3.80	3.78	-0.08		0.08	0.01
10	9.62	25.0	0.0436	38.0	14.5	0.0186	0.0222	0.46	0.51	3.85	3.83	3.77	+0.08		0.18	0.28
11	10.66	25.0	0.0100	39.5	28.0	0.0150	0.0086	0.38	0.86	4.05	3.97	3.66	+0.39		3.90	1.46
12	10.90	25.0	0.0626	53.0	12.0	0.0150	0.0198	0.37	0.32	3.25	3.63	3.53	-0.28		2.02	1.81
13	12.39	25.0	0.0012	37.0	35.5	0.0092	0.0010	0.23	(.83)	3.05	3.24	3.20	-0.15		0.54	0.00
14	12.42	25.0	0.0008	60.5	57.5	0.0090	0.0008	0.22	(1.00)	3.35	3.28	3.20	+0.15		0.60	0.02
15	12.44	25.0	0.0110	82.5	43.0	0.0090	0.0086	0.23	0.78	3.10	3.23	3.19	-0.09		0.21	0.11
								5.50	10.82						14.87	6.65

Index $\alpha$	1879 Juli	$v_a$	$\frac{1}{v_{a,a+1}}$	$u_a$	$u_{a,a+1}$	$M^2(x_a)$	$M^2(x_a - x_{a+1})$	$v_a M^2(x_a)$	$\frac{v M^2(x_a - x_{a+1})}{v_{a,a+1}}$	$z_a$	$y_a$	$x_a$	$z_a - x_a$	$x_a - x_{a+1}$	$v_a(z_a - x_a)^2$	$\frac{v(x_a - x_{a+1})^2}{v_{a,a+1}}$
16	12-70	25-0		68-0	18-0	0-0120		5.50	10-82						14-87	6-65
17	13-66	25-0	0-0404	43-0	14-5	0-0170	0-0202	0.30	0-50	3-05	3-16	3-16	-0-11		28	01
18	14-74	25-0	0-0454	39-5	37-5	0-0132	0-0212	43	47	3-05	3-10	3-13	-0-08	+ 02	17	11
19	14-77	12-5	0-0012	50-0	23-0	0-0130	0-0112	33	(1-00)	3-30	3-23	3-20	+ 10	- 07	24	00
20	15-32	12-5	0-0232	35-5	33-5	0-0102	0-0138	16	59	3-30	3-24	3-20	+ 10	+ 00	12	11
21	15-36	25-0	0-0016	58-5	38-0	0-0098	0-0016	13	(1-00)	3-20	3-23	3-15	+ 0-5	+ 05	03	01
22	15-58	25-0	0-0092	63-0	61-5	0-0090	0-0072	24	78	3-05	3-15	3-15	- 10	+ 01	24	00
23	15-59	12-5	0-0004	74-0	55-0	0-0090	0-0004	22	(1-00)	3-20	3-17	3-14	+ 06	+ 00	20	00
24	15-70	25-0	0-0046	80-0	18-5	0-0102	0-0160	11	87	3-10	3-16	3-14	- 04	+ 00	02	01
25	16-70	12-5	0-0420	31-0	30-0	0-0108	0-0008	26	38	3-20	3-17	3-14	+ 06	+ 11	10	32
26	16-73	25-0	0-0012	55-0	39-5	0-0106	0-0008	14	(-67)	3-20	3-18	3-02	+ 18	+ 00	40	02
27	16-90	12-5	0-0072	52-0	49-0	0-0104	0-0060	26	83	3-20	3-19	3-02	+ 18	+ 07	84	64
28	16-93	25-0	0-0012	74-0	22-5	0-0104	0-0012	13	(1-00)	3-30	3-22	2-95	+ 35	+ 02	1-54	22
29	17-67	25-0	0-0310	47-5	45-0	0-0106	0-0146	26	47	2-55	2-99	2-94	- 39	+ 13	3-67	54
30	17-70	12-5	0-0012	57-5	38-0	0-0104	0-0012	27	(1-00)	2-85	2-92	2-81	+ 05	+ 01	05	03
31	17-91	25-0	0-0088	63-0	60-0	0-0104	0-0070	13	80	2-60	2-85	2-80	- 20	+ 03	49	07
32	17-93	12-5	0-0008	72-5	22-5	0-0106	0-0008	26	(1-00)	2-60	2-75	2-77	- 17	- 00	75	00
33	18-65	12-5	0-0302	35-0	34-5	0-0108	0-0148	13	49	2-80	2-76	2-77	+ 03	- 03	01	04
34	18-66	25-0	0-0004	59-5	36-5	0-0106	0-0004	13	(1-00)	2-80	2-77	2-81	- 01	- 00	00	00
35	18-91	12-5	0-0106	49-0	48-0	0-0106	0-0082	27	77	3-20	2-95	2-81	+ 39	+ 09	3-82	80
36	18-92	25-0	0-0004	73-0	22-5	0-0106	0-0004	13	(1-00)	2-70	2-89	2-72	- 02	+ 00	00	04
37	19-65	25-0	0-0306	47-5	46-5	0-0106	0-0146	26	48	2-70	2-82	2-72	- 01	+ 24	00	1-94
38	19-66	12-5	0-0004	59-0	36-0	0-0106	0-0004	27	(1-00)	2-25	2-52	2-47	- 22	+ 00	1-20	00
39	19-91	25-0	0-0106	61-0	59-5	0-0108	0-0082	13	77	2-60	2-54	2-47	+ 13	+ 05	22	19
40	19-92	12-5	0-0004	72-0	22-5	0-0108	0-0004	27	(1-00)	2-40	2-48	2-42	- 02	+ 00	01	00
			0-0306				0-0152	13	50	2-30	2-45	2-42	- 12	+ 06	18	13
								10.85	30-19						29-45	11-88



Index <i>a</i>	1879 Juli	$v_a$	$\frac{1}{v_{a,a+1}}$	$u_a$	$u_{a,a+1}$	$M^2(x_a)$	$M^2(x_a - x_{a+1})$	$v_a M^2(x_a)$	$v \frac{M^2(x_a - x_{a+1})}{a, a+1}$	$z_a$	$y_a$	$x_a$	$z_a - x_a$	$v \frac{x_a - x_{a+1}}{a, a+1}$	$v_a(z_a - x_a)^2$	$v \frac{(x_a - x_{a+1})}{a, a+1}$
41	20-65	12-5		35-0		0-0116		10-85	30-19						29-45	11-88
42	20-66	25-0	0-0004	59-5	34-5	0-0114	0-0004	0-15	(1-00)	2-00	2-29	2-37	-0-36	0-00	1-67	0-00
43	20-90	12-5	0-0100	50-0	37-5	0-0132	0-0080	28	80	2-25	2-27	2-37	-12	-06	34	32
44	20-92	12-5	0-0008	60-5	48-0	0-0134	0-0008	17	(1-00)	2-50	2-33	2-42	+08	00	09	00
45	21-78	12-5	0-0362	31-5	19-0	0-0206	0-0212	17	59	2-60	2-39	2-43	+18	-08	41	20
46	21-79	12-5	0-0004	43-5	31-0	0-0208	0-0006	26	(1-50)	2-60	2-47	2-51	+10	00	12	00
47	26-66	25-0	0-2046	29-5	4-5	0-0142	0-0322	26	16	2-30	2-42	2-51	-20	-78	52	3-00
48	26-69	12-5	0-0012	41-0	28-5	0-0138	0-0012	35	(1-00)	3-20	3-08	3-29	-10	-01	23	03
49	26-90	12-5	0-0088	42-5	30-0	0-0134	0-0076	17	87	4-00	3-36	3-30	+70	+02	6-09	06
50	26-92	12-5	0-0008	53-5	41-0	0-0136	0-0008	17	(1-00)	3-40	3-37	3-28	+12	00	18	02
51	27-66	12-5	0-0310	32-5	20-0	0-0130	0-0170	17	55	3-20	3-33	3-28	-08	+09	07	28
52	27-67	12-5	0-0004	44-5	32-0	0-0132	0-0004	16	(1-00)	2-50	3-01	3-18	-68	00	5-83	01
53	27-91	12-5	0-0100	44-5	31-0	0-0132	0-0080	17	80	3-70	3-21	3-19	+51	+01	3-32	01
54	27-92	12-5	0-0004	43-5	42-5	0-0130	0-0006	16	(1-50)	3-10	3-18	3-18	-05	00	07	00
55	28-67	25-0	0-0316	45-0	20-0	0-0114	0-0162	16	51	3-40	3-23	3-18	+22	+09	63	25
56	28-68	12-5	0-0004	56-5	44-0	0-0114	0-0004	14	(1-00)	3-05	3-13	3-09	-04	00	03	00
57	28-90	12-5	0-0092	50-0	37-5	0-0122	0-0074	14	80	2-90	3-08	3-09	-19	00	44	00
58	28-92	12-5	0-0008	60-5	48-0	0-0124	0-0008	15	(1-00)	3-20	3-11	3-09	+11	00	15	00
59	29-65	12-5	0-0306	21-0	21-0	0-0124	0-0162	16	53	3-20	3-13	3-09	+11	-07	15	16
60	29-66	12-5	0-0004	33-5	33-0	0-0130	0-0004	16	(1-00)	2-90	3-04	3-02	-12	+07	18	00
61	29-90	12-5	0-0100	45-5	31-5	0-0128	0-0080	16	80	3-10	3-06	3-02	+08	00	08	00
62	29-92	12-5	0-0008	44-0	31-5	0-0124	0-0080	15	(1-00)	3-00	3-04	3-00	00	+02	00	03
63	30-63	25-0	0-0298	55-0	42-5	0-0126	0-0008	16	(1-00)	3-00	3-03	3-00	00	00	00	00
64	30-65	12-5	0-0008	46-0	21-0	0-0092	0-0148	23	50	3-00	3-03	3-00	00	+05	00	09
65	30-67	25-0	0-0096	56-5	44-0	0-0088	0-0010	11	(1-25)	3-05	3-04	2-95	+10	00	26	00
				54-5	54-5	0-0088	0-0006	22	(.75)	2-90	3-01	2-95	-05	00	03	00
				79-5	45-0	0-0088	0-0074	22	.77	2-95	2-99	2-95	+01	+04	00	14
								15-57	51-87						50-34	16-48

Index <i>a</i>	1879 Juli	$v_a$	$\frac{1}{v_{a,a+1}}$	$u_a$	$u_{a,a-1}$	$M^2(x_a)$	$M^2(x_a - x_{a+1})$	$v_a M^2(x_a)$	$v_{a,a+1} M^2(x_a - x_{a+1})$	$z_a$	$y_a$	$x_a$	$z_a - x_a$	$x_a - x_{a+1}$	$v_a(z_a - x_a)^2$	$v_{a,a+1} (x_a - x_{a+1})^2$
66	30-90	12.5		57.5	55.0	0.0104		15.57	51.87						50.34	16.48
67	30-92	25.0	0.0008	80.0	22.5	.0104	0.0008	.13	(1.00)	3.00	2.99	2.91	+0.09		.11	.02
68	31-67	12.5	.0316	35.0	34.5	.0184	.0186	.26	.59	2.65	2.89	2.91	-.26	-0.05	1.65	.10
69	31-68	12.5	.0004	47.0	7.5	.0184	.0004	.23	(1.00)	3.00	2.93	2.96	+0.04	-0.00	.02	.00
70	34-42	12.5	.1150	20.0	19.5	.0200	.0320	.23	.28	3.00	2.95	2.96	+0.04	-0.10	.02	.08
71	34-44	12.5	.0008	32.0	31.5	.0200	.0012	.25	(1.50)	3.30	3.17	3.06	+0.24	-0.00	.75	.01
72	34-45	12.5	.0004	44.0	8.5	.0202	.0006	.25	(1.50)	3.00	3.10	3.06	-0.05	-0.00	.04	.02
73	36-70	12.5	.0946	21.0		.0476	.0496	.25	.52	2.90	3.04	3.06	-0.15	-0.02	.28	.02
								.60		3.10	3.08	3.08	+0.02		.01	
								17.77	58.26						53.22	16.73
									-2.03							
									56.23							

At Summen af  $\sum v_a M^2(x_a) + \sum_{a,a+1} v M^2(x_a - x_{a+1})$  ikke nøjagtigt bliver lig = 74, maa i det væsentlige tilskrives den usikre Bestemmelse af de indklamrede Addender i Summens andet Led, svarende til meget smaa Mellemtider. Til Bestemmelse af  $E'_v$  haves altsaa i 74 — 17.77 = 56.23 overskydende Ligninger en Kvadratsum = 53.22, og derhos ved de til Middeltal sammentukne Observationer i 36 Ligninger en Kvadratsum = 12.5 × 2.902 = 36.27, ialt altsaa 92.23 Ligninger med Kvadratsum 89.46, følgelig  $E'_v = 1.03$ . For  $E'_w$  haves derimod 73 — 56.23 = 16.77 overskydende Ligninger og Kvadratsummen 16.73 altsaa  $E'_w = 1.00$ . Overensstemmelsen er altsaa god nok; og Resultatet er altsaa, at den absolute Vægt paa en enkelt Koincidensobservation har været 12.9 svarende til en Middelfejl = ± 0.278 = ± 0.073, medens Mikrometrets Stabilitet i 1 Dag Stjernetid maales med den absolute Vægt 23.8 svarende til en Middelfvigelse i samme Tid = ± 0.205 = ± 0.054. Med Hensyn til vor Antagelse, at Vægtene simpelthen skulle have været omvendt proportionale med Intervallernes Længde, ses det af følgende mere specificerede Tabel,

Intervallet	oversk. Ligninger	Kvadratsum	$E'_w$
mindre end 0.5 Dag	3.69	4.91	0.75
mellem 0.5 og 1. Dag	7.08	6.15	1.15
over 1 Dag	6.00	5.67	1.06,

at Vægtene vel synes at skulle være satte noget mindre i de korte Intervaller, hvor Mikrometret har været stærkt benyttet, men at dette Resultat paa Grund af det ringe Antal over-skydende Ligninger, er saa usikkert, at det ingeniunde er nødvendigt, at modificere Antagelsen om, at Mikrometrets større eller mindre Brug har været uden Indflydelse paa dets Stabilitet. Spørgsmaalet, om der viser sig Spor af systematisk Fejl efter denne Udjevning, kan af samme Grund heller ikke besvares paa afgjørende Maade. Det Fænomen i Tabellerne over Fejlene, som kunde siges at antyde en Fejlens Afvigelse fra den exponentielle Fejllov, nemlig det ringe Antal Tegnskifter i Differenserne  $x_a - x_{a+1}$ , kan vel neppe siges at bevise en saadan Afvigelse, men paa den anden Side er det i sig selv ret sandsynligt, at Mikrometrets Forandringer for en væsentlig Del kunne skyldes Temperaturvexlinger, og at det omtalte Fænomen kunde staa i Forbindelse dermed. Dog vilde det, selv om de fornødne Thermometeriagttagelser forelaa, neppe have betalt sig, at have taget Hensyn til dem.

Jeg skal endnu kun, for at oplyse Brugen af Ligning (16) med et Exempel, beregne Koincidenspunktet og dets aposterioriske Middelfejl for det lange Interval mellem 21de og 26de Juli. Man finder her for de mellemliggende Tider  $t_b$ :

$$p = \frac{26.66 - t_b}{4.87}$$

$$x_b = 2.51p + 3.29(1 - p)$$

$$= 3.29 - 0.78p$$

$$M^2(x_b) = 0.0208p + 0.0142(1 - p) + 0.1724p(1 - p)$$

$$= 0.0142 + 0.1790p - 0.1724p^2,$$

altsaa følgende Bestemmelser:

$t$	$x$	rimelige Grændser
21.79	$2.51 \pm 0.14$	2.37 til 2.65
22.00	$2.54 \pm 0.17$	2.37 — 2.71
23.00	$2.70 \pm 0.23$	2.47 — 2.93
24.00	$2.86 \pm 0.25$	2.61 — 3.11
25.00	$3.02 \pm 0.23$	2.79 — 3.25
26.00	$3.18 \pm 0.19$	2.99 — 3.37
26.66	$3.29 \pm 0.12$	3.17 — 3.41.

Usikkerheden har Maximum den 24.13 Juli med Middelfejl  $\pm 0.246$ , altsaa er den heraf følgende Bestemmelse for  $x$  i dette Interval overalt nøjagtigere, end hvad der kunde være opnaaet ved en enkelt Observation af Koincidensen.