

# Studier Kritiker och Notiser.

## Literär Tidning.

N:o 26.

Ördagen den 6 Augusti

1842.

Om stjernornas årliga parallax och afstånd.

(Slut fr. N:o 22.)

Detta förfaringsätt lemnar med afseende på parallaxens bestämmande många och stora fördelar. Först och främst har nästan ingen af de orsaker, som funna göra bestämmandet af enkilda stjernors läge genom zenithafstånd, declinationer eller räta acessioner, felaktigt, inslytande på det funna resultatet, som endast är beroende af stjernornas relativa förryckning. Strålhrytningen, det största af alla hinder vid noggranna astronomiska mätningar, verkar lika på båda stjernorna, och försvinner således ur resultatet. Man har ingenting att frukta af fel i cirklarnes gradering, af den osäkerhet, som härrör från reductionerna för aberrationen, precessionen, nutationen m. m., ty allt detta träffar båda stjernorna alldeles lika. Då widare telescopet kan göras starkare och deß dimensioner större, då det ej är underkastadt det för deß storlek menliga willkoret att anbringas på ett meridianinstrument, så gifwer äfven detta dessa observationer ett företräde, hvilket ännu mera förökas genom den större radie man kan gifwa mikrometerdelningarna framför gradbågen på ett meridian-instrument.

Det var af sådana grunder som Herschel den äldre föreslog dubblestjernorna till sökande af den årliga parallaxen, hvarpå redan Galileus fästat astronomernas uppmärksamhet. Men i stället för att finna det årliga fram och tillbakaryckandet hos den ena stjernen relativt till den andra, eller det årliga af- och tilltagandet i deras inbördes afstånd och positionsvinkel, fann han i de flesta fall en regelbunden fortskrivande rörelse, som förde honom på den tanken, att de båda stjernorna verkligen woro physiskt förenade. Härmed försöll också i allmänhet hoppet, att på denna väg finna parallaxen, ty i detta fall var olikheten i

de båda stjernornas afstånd från vår jord ej stor nog, för att deras öfwan uppgifna parallactiska ellipser skulle blifwa af någon märksbar olikhet. Frågan blef således först, att med säkerhet finna uppgifwa, huruvida de båda stjernornas närbelägenhet blott var optisk och således endast härrörande från deras tillfälliga ställning mot vårt solsystem. Den stora omsorg astronomerna i nyare tider egnat åt observationerna på dubblestjernorna, har äfven gifvit flera sådana, hvars dubbelt blott är optisk, för handen. Sålunda fann Herschel den yngre och South att detta var förhållandet med den ofwannämnde Vega i Lyran, äfvensom Struve funnit förhållandet enhanda med 9 andra, af hvilka de förnämsta äro Altair, Pollux och Aldebaran.

Herschel skulle emedertid på sin tid endast högst ofullkomligt hafta uppnått sitt ändamål, äfven om han funnit sin förmadan rörande dubblestjernornas blott optiska orsak bekräftad. Ty så kraftiga än hans telescopor woro, så bristfälliga woro likväl de inrättnings hvarmed man då funde mäta små distancer. Det är först genom Frauenhofers mikrometrar telescoperna erhållit en mot deras optiska styrka svarande inrättning att mäta små vinkelafstånd. Det första mästerstycke af detta slag var den stora refractorn på Dorpater-Observatorium förfärdigad år 1824 (med 8 tums objectivöppning och 13 fots focal-distans), hvarmed Struve gjort sina bekanta mikrometermätningar på dubblestjernorna. I sammanhang med de egentliga mikrometer-mätningarna börfade Struve äfven en observationsserie 1835 på Vega i Lyran i affigt att komma deß parallax på spåren. Serien fortsattes till den 18 Aug. 1838, och under denna tid blefwo de båda stjernornas i Vega afstånd och positionsvinkel 96 ggr. micrometriskt bestämda. Under antagande att den mindre stjernans parallax wore

O, har **Struve** enligt minsta quadratmethoden af de observerade afstånden funnit **Vegas parallax** =  $0''2613$ , med ett sannolikt fel af  $0''0254$ . **Vegas** afstånd från vårt solsystem färs till följe häraf =  $771400$  jordbanans radier, hvilken väg ljuset behöfver  $1208$  år att tillryggalägga. Då ofwan-uppgifna wärde för **Vegas** parallax är  $10$  ggr. så stort som deß sannolika fel, och **Struve** ej funnit skäl att förmöda någon constant orsak vara för handen, som kunde verka i parallaxens rigtning, så har man ej någon anledning att draga denna för **Vega** funna parallax, för hvars finnande nyare astronomiens alla hjälpmedel stått till buds, i twiswelsmål. Det enda man skulle kunna invända mot den af **Struve** begagnade method, att bestämma parallaxen af ortsförändringen hos hufvudstjernan i **Vega** relativt till den lilla drabanten af  $10$ :de storleken, är att den stödjer sig på den förutsättning, att denna sednare parallax relativt till den förras skulle vara lika med noll. År denna förutsättning ej riktig, utan den mindre stjernan har en jämförelsevis med hufvudstjernan märkbar parallax, så inses lätt hvilka fel det funna resultatet kan vara underförfattad, då i denna händelse de observerade relativa förryckningarne ej ensamt böra tillskrifwas parallaxens inflytande på hufvudstjernan; ja, i vår nuvarande ofullständiga kännedom om verldsrymden, är det till och med ej möjligt, att med full vishet afgöra, huruvida icke den mindre stjernan är närmare vårt system än den större, i hvilken händelse den funna parallaxen skulle vara alldelvis oriktig. E-huru möjligheten af ett sådant antagande ej fullkomligt kan bestridas anser **Struve** dock denna möjlighet nära lika med noll; ty att dömma af den större stjernans ljusstyrka i förhållande till den mindres, bör denna sednare vara  $100$  ggr. mera aflaggen än den förra. Att likväl en sådan uppskattning af stjernornas afstånd efter deras glans och skenbara storlek ej är tillförlitlig bewista **Bessel**s observationer på  $61$  i **Swanen**, enligt hvilka han funnit för denna, en stjerna af  $6$ :te storleken, en större årlig parallax än den **Struve** funnit för **Vega**.

Man har alltsedan **Bradleys** tid uteslutande begagnat stjernorna af första ordningen till parallaxundersökningar; i vår ofullkomliga kännedom rörande verldsrymdens utsträckning kan man nemligen ej tillskrifwa dessas större glans och storlek någon annan orsak än deras relativa närbelägenhet. Men utom denna optiska grund, har man i våra dagar fått ännu en annan,

en geometrisk, eller stjernans större eller mindre egen rörelse. Af alla hittills observerade stjerner har ingen så stor egen rörelse som  $61$  i **Swanen**, hvarföre **Bessel** anser densamma mössigen vara den of aldranärmaste af alla firstjernor. Den är desutom hela året under natten tillräckligt högt öfver horizonten för att med noggranhet funna observeras, och tillika en dubbelstjerna \*), hvarföre den är ytterst passande för parallax-observationer. Nedan åren  $1815$  och  $1816$  började **Bessel** 2 observations-serier på denna stjerna, för att af deß räta ascensionsskillnader mellan  $6$  andra i grannskapet varande stjerner bestämma deß parallax; men han fann snart att det af honom härtill begagnade instrument, ett passageinstrument af **Dollond**, ej war tillräckligt för att komma densamma på spären. Sedan han år  $1829$  fätt den stora **Fraunhofer'ska Heliometern** uppställd på **Königsberger Observatorium**, fattade han ånyo hopp att kunna bestämma parallaxen för  $61$  i **Swanen**, och började i detta afseende den  $16$  Aug.  $1837$  åter en observations-series, hvilken fortsettes till den  $2$  October  $1838$ . Som vi på dessa **Bessels** undersökningar med säkerhet kunna grunda ett omdöme rörande årliga parallaxen vilja vi något närmare redogöra för det af **Bessel** till grund lagda föringsförfattnings-sätt.

Den använda observationsmethoden grundar sig på samma princip som den hvilken ligger till grund för parallaxens bestämmande af de optiska dubbelstjernorna. **Bessel** har nemligen mätt afståndet mellan den punkt, som ligger midt emellan båda stjernorna i dubbelstjernan, och  $2$ :ne andra i grannskapet varande stjerner a och b af  $10$ :de storleken. I medeltal repeterades hvarje observation  $16$  gånger, i början något mindre ofta, men slutligen till följe af luftens ovanliga dalring mycket ofta, för att genom observationsantalet ersätta hvarad som möjlichen fundering brista i deras noggranhet. De  $2$  stjernorna hvilkas afstånd från midteln af  $61$  i **Swanen** mättes hade vid  $1838$  års början följande ställning till denna punkt:

	Afstånd.	Positions-winkel.
a	$461''617.$	$201^{\circ} 29' 24''$ $85$ observ.
b	$706 279.$	$109 22 10$ $98$

Den mindre af de  $2$  stjernorna i dubbelstjernan hade till den större följande läge

$1838, 3816'' 204$   $95^{\circ} 19' 30''$ .

\*) En physisk dubbelstjerna.

Af dessa data följer att a är nästan vinkelrät mot dubbeltjernans föreningslinia, och att b nästan ligger i denna linias rigtning.

Instrumentet angaf på samma gång afståndet och positionswinkeln, men som denna sednare ej kunde afslås utan i hela minuter, och en minut svarar mot  $0'134$  i afståndet för a och mot  $0'205$  i det för b, samt dehutom bestämmendet af positionswinkeln war underkastad andra orsaker till fel, som icke ägde rum för afstanden, så har ej *Bessel* gjort något bruk af densamma vid de följande undersökningarne. De meddelade tabellerna innehålla först de observerade distancesserna corrigerade endast med afseende på refractionen, sedan dessa samma distancesser reducerade till början af år 1838 med afseende på aberrationen och de årliga variationerna. Derefter meddelas i en tredje tabell expressionen för afstanden då man genom calcul will bestämma dem af: 1) medelafståndet ( $\alpha$ ) för början af år 1838, 2) den correction ( $\alpha'$ ) samma afstånd är underkastadt till följe af de båda stjernornas egna rörelse, och slutligen 3) skillnaden mellan årliga parallaxen för 61 och a ( $\alpha''$ ). För stjernan b betecknas dessa quantiteter respective med  $\beta$ ,  $\beta'$ ,  $\beta''$ . De constanta quantiteterna hvarur man härleder  $\alpha'$  och  $\beta'$  äro  $4',3915$  och  $-2',825$ , så att verkliga värdet af de årliga variationerna på afstanden äro  $+4',3915 + \alpha'$  och  $-2',825 + \beta'$ . Dessa constanta quantiteterna äro hemtade af det af Argelander bestämda medelvärdet för de båda stjernornas i dubbeltjernan egna rörelser i rät ascension och declination. De behöfwa en correction, dels emedan de båda stjernornas a och b egna rörelser ännu äro obekanta, dels derföre att man ej kan antaga den egna rörelsen för den midt emellan båda stjernorna i 61 belägna punkt vara proportionel mot tiden. Endast om båda stjernornas tyngdpunkt ligger midt emellan dem, är deff supponerade rörelse medelvärdet af båda stjernornas rörelse; ligger deremot tyngdpunkten icke i medelpunkten, är dennes rörelse ej proportionel mot tiden, utan deltagar i båda stjernornas omloppsrörelse kring honom.

Genom minsta quadratmethoden har *Bessel* sedan ur de 85 observationerna för stjernan a under 2:ne särskilda hypoteser sökt sannolika medelafståndet  $\alpha$  för 61 och stjernan a, äfvensom sannolika värdet för  $\alpha'$  och  $\alpha''$ . Ur de 98 observationerna på b har på samma sätt sökts de motsvarande quantiteterna  $\beta$ ,  $\beta'$ ,  $\beta''$ . Undr antagande således först att  $\alpha''$  och  $\beta''$  äro af

hvarandra oberoende, eller att stjernorna a och b hafwa relativt till 61 en märkbar parallax färs

Sannolikt fel.

För stjernan a	$\alpha = 461'',6094 \pm 0'',1327.$
	$\alpha' = -0,0543 \pm 0,0398.$
	$\alpha'' = +0,3690 \pm 0,0282.$
För stjernan b	$\beta = 706,2909 \pm 0,1605.$
	$\beta' = +0,2426 \pm 0,0434.$
	$\beta'' = +0,2605 \pm 0,0278.$

Wille man nu anse  $\alpha''$  och  $\beta'' = 0$ , eller den årliga parallaxen för 61 i Swanen = 0, så får man summan af quadraterna på skillnaderna mellan de observerade distancerna och de enligt denna förutsättning calculate = 4,4487 af de 85 observationerna på a, och = 4,7108 af de 98 observationerna på b; bestämmas deremot  $\alpha''$  och  $\beta''$  så som observationerna framställa dem, uppgå samma skillnader endast till 1,4448 och 2,4469. Detta resultat ådagalägger således tydlig en märkbar parallax hos 61 i Swanen.

Af de anförda resultaten ser man vidare, att en observation på stjernan a i allmänhet har större vigt än en motsvarande på b. *Bessel* söker förklara detta af dessa båda stjernors olika läge mot dubbeltjernans föreningslinia. Man ser tillika att  $\alpha''$  är större än  $\beta''$ , hvilket således tycks tillkännagifwa att skillnaden mellan årliga parallaxen för 61 och b är mindre än samma skillnad för 61 och a, eller att b skulle haft en större årlig parallax än a. *Bessel* ansåg likväl genast orsaken till denna skillnad böra sökas i några tillfälliga observationsfel, och fann denna sin förmadan fullkomligen bekräftad af en sednare observations-serie, hvilken i detta afseende gifvit ett motsatt resultat, eller  $\beta''$  något större än  $\alpha''$ .

Antager man således  $\alpha'' = \beta''$ , eller stjernornas a och b parallaxer omärliga i jämförelse med den för 61, hvartill man utom deras obetydliga glans äfven af ofwananförrda synes berättigad, så fordrar detta antagande en annan lösning af equationerna, ty i detta fall äro ej  $\alpha''$  och  $\beta''$  oberoende af hvarandra utan fins emellan lika. För att nemligen af de båda observationsserierna för a och b härleda årliga parallaxen för 61 i Swanen, måste man först bestämma båda seriernas relativa värde, och man finner då värdet af en observation på b = 0,6889 om värdet af en observation på a antages = 1. Häraf får man

$$\begin{aligned} \alpha &= 461'',6171 & \beta &= 706'',2791 \\ \alpha' &= -0,0293 & \beta' &= +0,2395 \end{aligned}$$

$\alpha'' = \beta'' = +0'',3136$  med ett sannolikt fel af  $\pm 0'0202$ .

För att lättare kunna öfverse huru de observe-rade och calculerade distanceerna finns emellan öfver-ensstämma, har Bessel lemnat en tabell öfver skillna-den mellan dessa, under de båda ofwan uppgifna förut-sättningarna, nemligen för stjernan a:

I.  $\alpha = 461'',6094$   $\alpha' = -0'0543$   $\alpha'' = +0'',3690$

II.  $\alpha = 461,6171$   $\alpha' = -0,0293$   $\alpha'' = +0,3136$  för stjernan b:

I.  $\beta = 706'',2909$   $\beta' = +0'',2496$   $\beta'' = +0'',2605$

II.  $\beta = 706,2791$   $\beta' = +0,2395$   $\beta'' = +0,3136$ .

I tredje columnen har han slutligen beräknat des-sa skillnader under den supposition att  $\alpha''$  och  $\beta''$  båda woro = 0, eller att årliga parallaxen för 61 i Swanen skulle vara omärklig. Af dessa tabeller synes att observationerna bäst framställas genom den första der  $\alpha''$  och  $\beta''$  antagas oberoende af hvarandra. Lik-wäl är skillnaden mellan första och andra columnen (der  $\alpha''$  antages =  $\beta''$ ) så obetydlig, att den ej kan tjena till något betydligare infast mot detta antagande, hwilket Bessel efter hwad ofwan före blifvit nämndt funnit fullkomligen bekräftadt af sina sednare observa-tioner. Den tredje columnen der  $\alpha''$  och  $\beta''$  suppo-neras = 0 framställer observationerna så otillsfred-ställande att man omöjligen kan betrifla en märkbar årlig parallax hos 61 i Swanen.

Den ofwan funna parallaxen  $0'',3136$  har af de sednare observationerna blifvit ökad med  $0'0347$ , så att årlig parallaxen för 61 i Swanen, sådan den härledes af 188 mätningar af stjernans a och midteln af de båda stjernornas i dubbeltjernan 61 i Swanen afstånd, och af 214 mätningar mellan samma punkt och b, uppgår till  $0'3483$  eller till omkring  $\frac{1}{2}$  se-und, med ett sannolikt fel af  $\pm 0'0141$ . Mot denna parallax swarar ett afstånd af 592200 sol-distance, en väg som ljust behöfver  $9\frac{1}{4}$  år att genomfara.

Vi ha faledes här ett slutligt afgörande på den-na, altsedan Copernicanska systemets uppkomst, inom Astronomien omtvistade fråga. För tillförlitligheten af det funna resultatet går såwäl den stora öfver-lägenheten hos observatörn, kanske den förste i en tid, som ej saknar flera sådana af första ordningen, som och förträffligheten af det härvid begagnade instrument och observationsfött, i borgen. För att åda-galägga den grad af noggrannhet hvaraf de anfördta med Heliometern anställda observationer äro mägtiga,

anställer Bessel en jämförelse mellan dessa och de med vår tids bästa meridian-instrumenter, de båda på Greenwicher Observatorium beftintliga meridiancirklar-ne, anställda Zenith-observationer, och finner då, att en observation med Heliometern är lika god med 28 observationer werftällda med den ena meridiancirkeln, och med 19 gjorda med den andra.

Då det förfarande, som ligger till grund för pa-rallaxens bestämmande med tillhjelp af de optiska dub-beltjernorna, ej mera är användbart på det wida större antalet dubbeltjernor eller de physiska, så har Sa-vary föreslagit en högst sinnrik method att med till-hjelp af ljusets aberration bestämma afven dessas af-stånd. Då nemligen drabanten rör sig i en ellips kring sin centralsol, så är klart att des afstånd från vår jord bör blifwa ganska olika i olika punkter af des bana. Detta afståndets olifhet blir större, ju mindre den win-fel är, som synlinien mellan stjernan och jorden bildar med drabantens orbita, och om synlinien sammanfaller med banans stora axel så blir denna olifhet, då den är först, lika med hela stora axeln. År nu banan så stor, att till och med ljuset skulle behöfva en märkbar tid att tillryggalägga densamma, skall drabanten synas använda en längre tid på tillryggaläggandet af första hälften af sin bana än af den andra. Utgår man nemligen från den punkt der drabanten är oj närmast, och redan fanner omloppstiden, så bör han på halvwa denna tid tillryggalägga halvwa sin bana, men skall först efter en längre tid synas hafwa hunnit dit, e-medan den budbärare, som derom skall underrätta oj, ljuset, får en allt längre och längre väg att tillryggalägga, och skall faledes först underrätta oj om dra-babantens ankomst till aphelium så många dagar sednare, som det sjelf behöfver att genomfara banan. På lika mycket fortare tid skall han likwäl synas ge-nomvandra den sista hälften, emedan ljusets väg nu blir allt fortare och fortare. När man nu fänner ljusets hastighet så kan man af den olifhet i tid draban-ten behöfver att fullborda sitt lopp i första och sista hälften af sin bana beräkna densammans stora axel \*).

\*). I ett sådant antagande af banans storlek synes ej ligga någon orimlighet, ty att sluta af de af Herschel, Encke och Mädler beräknade omloppstider höra dubbeltjernornas drabantbanor vara ofantligt stora. Sålunda har man funnit omloppstiden för γ i Jungfrun uppgå till 513. 3 år, för Castor till 252. 7, för σ i Kronan till 286. 6 för ε i stora Björnen till 60. 7, för 61 i Swanen till 452 o. s. v.

Sedan denna nu är känd, och man tillika genom observationerna känner den vinkel hvarunder den synes från jorden, så kan man på samma sätt som vid planeternas bestämma denna axels lutning mot synlinien hvaraf man då lätt kan finna afståndet från jorden.

I hwad afseende denna method är användbar kan först en framtid utvisa, då man genom fortzatta observationer och derpå grundade beräkningar kommit till en närmare kännedom af de physiska dubbelstjernornas bana.

J. M. A.

Tyskland, Skildringar och omdömen från en resa 1840—1841, af Joh. Wilh. Snellman. Stockholm. 1842.

Vi hafwa resbeskrifningar i öfverflöd på vårt eget och på främmande språk. Likväl är den siste passageraren en wälkommen gäst. Tillräckligt med ämnens att skilda erbjuda sig för en man, som förstår fatta lösning i de mångfald af utvecklingar. Sedan man fått mottaga magaziner af rikhaltiga uppgifter, af utförliga detaljsskildringar, af vägvisare som ej förvisst de minsta omständigheter i främmande länder, är man glad att göra resan med en tänkare, hvilken förutsätter hvarje handa såsom bekant, skänker en hastig öfversikt af de viktigaste företeelserna och beledsagar denna med anmärkningar, som otvifvelsaktigt förtsjena uppmärksamhet. Han fastar en blick på statsficket, på folklivet och de nöjen, på Universitets- och konst-bildningen. De upphörliga förändringar som inträffa i tidslynnets ritning och de modificationer, hvilka äro följd av ombytt styrelse-personal, förändrade stundom ej så obetydliga olikheter i reseskildringar, mellan hvilka ligga endast ett eller ett par decennier. Wisserligen är det tyska folket mindre än andra nationer böjdt för förändringar i samhällsstick och yttre lefnadsförhållanden. Men wetenskapen öppnar sig der nya banor, och speculationen bryter sönder den ena formen efter den andra. Den politiska verldens utseende förändras med tiden, och en resande som sett Preussen i Fredrik II:s tid, skulle knappt känna igen samma land i våra dagar. Hvarje generation behöfver således sin ciceron; ty vi wandra ej i endast i ett museum af antiker, utan möta derjemte yttringarna af ett lif, som verlar i oändlig mångfald.

Åran af att på wetenskapens fält vara hanerödare will Hr S. bestrida Tyskarne (s. 419, 420.), om hvilka han påstår, att de endast under reformationen uppträdt reformerande i en större ffer. För öfrigt beklagar han, att wetenskapen söntrat sig från lösning och nedfjunkit till skollärdom. Frågas likväl, om ej wetenskapen i sista instansen får sig förelagd att lösa de inwecklade problemerna i staten och kyrkan? När feberyran i ett visst tidssträfwande uttömt sin detta och de orediga drömmarna visst, inträder besinnings tid, och wetenskapen helar söntringen, utbildar ett national-medvetande, och bygger de statsformer som passa dertill. Hr S., en speculativ tänkare, förnekar visst ej detta. Han fäster sig endast väl mycket vid de constitutionella formernas betydenhet i fråga om national-medvetandets utveckling. Frågas likväl, i hwad mån de förra gagna, innan den bildning föregått, som ensamt kan väcka och underhålla intresset för allmänna angelägenheter och göra deltagandet deruti gagneligt. I saknad af denna bildning möta två alternativer, fronderi och liggiltighet.

Då Förf. (s. 420) beskriver Tyskland till och med förtjosten af att i klassisk Philologi hafwa stått framom de öfriga nationerna, torde betydande infast funna göras, hämtade ifrån litteratur-historien, och beroende på en öfversigt af språkforskingens ståndpunkt t. ex. i Tyskland och Frankrike. Vi tala här ej om sanskritliteraturen och österländska språkstudier, utan om klassisk Philologi, som wisserligen hade Italien att tacka för sitt återupplivande i 15:de århundradet, men Tyskland deremot för den strängare, wetenskapliga grundläggningen. För öfrigt kan ingen bestrida att universitets-lösning och den wetenskapliga forskningen i Tyskland endast utövat ett medelbart inflytande på statslösning.

Repulsen från abstractionernas hugskott och öfvergången till det verkligas område förför förf. (s. 427.) i den satzen, "det verkliga är det förnuftiga" hvartill tanken hanat sig väg med egna medel. Han fastar likväl uppmärksamhet vid conseqvenserna deraf, den upphörliga process, som förberedes genom upplösningen af det föräldrade. Förf. anmärker derjemte skillnaden mellan en lär, som blott "yrkar det gamla förstöring och den som lärer, att det beständiges förnuftiga uppfattning, begripandet af de wäsende och de ändamål, utgör rätta methoden för de utveckling." (s. 428.)

Kortare noticer lemnas om märkwärdigare Universitetslärare och deras katederföredrag. En Savigny, Marheineke, Neander, Ranke, Steffens, m. fl. omtalas i förbigående, och läsaren lyssnar begärligt till anekdoter från auditorierna. Äfven af tyska Studentlivet har Förf. tagit en öfversikt, och han har besökt flera "Student-Kneipen."

Den resande har ingenstades funnit sig så väl, som i det glada, wänliga Wien, den stora Kejsarstad med sitt folkhimmels, sina nöjen, sitt sydländska lîf, med sprittande glädje, omverlande förströelser, glada folkfester. Vill man höra Strauß och Lanner spela för dansande par, eller man föredrar att gunga i en karusell, eller sluta sig till de brokiga grupperna som fylla promenadplatserna, så saknar man ej nöje eller tillfälle att göra bekantsaper. Bättre damer, som den resande träffar, inleda ofta ett samtal med den fremmande, som de träffa på en offentlig plats. Förf. beskrifwer (s. 297) huru muntert det går till bland andra ställen i Sperls Garten. "Man slår sig ned kring de dukade borden i den upplysta trädgården, eller i en winkelformig salong, äter, dricker och glämmar, dock aldrig så högljutt, att icke grannen ostört kan njuta af musiken. Den rika ekläreringen, musiken ifrån den pâktfullt prydda orkestern, de sköna träden och de sköna under träden, de afslagsnare gångarnes halvdunkel med deras partals rangerade befolkning, blomsterdoft och lummiga nattwindar, allt detta är till berusning glâbjande, än mer om det understödes af Ungerskt win och en wacker Wienerkas joller." Man finner af denna resbeskrifning, att den yttre ärbarheten aldrig sâras, och att allt offentligt umgänge med personer af twâthdig frejd sorgfältigt undwipes. Deraf förförnekas ej, att lättfinnet möjlichen finner sina njutningar så väl i Wien, som i andra hufvudstäder. Man påstår derjemte att lefnadslusten, i de förmögna samhällsklasserna, det sanguiniska temperamentet hos mensekor som lefva endast för att njuta af lifvet, och mångfalden af njutningar, som erbjuds sig, äro omständigheter, som ej må förbises då man uppsöker orsakerna till misshållandet mellan moralitetens bud och de finliga njutningarna. Förf. visar Wien företrädesvis från ljussidan. Och man kan ej neka, att mycket finnes som besticker det strängare omdömet, då man befinner sig bland ett folk, som visar sig mot främlingar så wänligt och förekommende, som ännu midt i skötet af en nyare tids förderf bewarat så många spår af forntida sedor och grundsatser, som ännu

är så ärligt och trohjertadt, så wälwilligt och trofast, och derjemte så berusadt af "das frische grüne Leben," att man bredvid njutningar och lefnadsförhållanden, som wittna om en försinad lux, tycker sig i tänkesätt och grundsatser upptäcka dragen af ett patriarchalistiskt tidehwarf. Hwem säger ej ogerna farwäl till det herrliga Wien, som ännu återspeglar taflan af ett rikt folklifs sträfvanden och glädje, denna gamla Kejsarstad med sitt Stephanstorn, sina paläster, sina konstskatter, sina 34 förstäder och sina wackra historiska hågkomster, som sluta sig till minnet af Europas kamp mot de otrogna, och ingå i historien om civilisationens seger öfwer halvmånen och Prophetens bekännare. Rec. har endast i resebeskrifningar gjort bekantskap med residenset för Habsburgska dynastien; men äfven denna bekantskap förnekas ej sitt intresse, särdeles när teckningen är så underhållande, som den blir, utförd med Hr S:s pennan.

Resebeskrifningen erbjuder talande kontraster; ty hwad kontrasterar mer, än Österrikes stabilitet, lugn och materiella styrka och det rörliga, verlande lifvet i en stat, som den Preussiska, hwilken i ett upphörligt framkridande eger garantien för sitt bestånd och sin tillwert, hwars styrka beror på intelligensen, denna medelpunkt för de olifartade bestândsdelar, som sakna nästan hvarje annat medel till sammanhållning. I saknad af denna princip finnes knappt ett gemensamt fädernesland för invånare i rikets skilda provinser. Förf. ser ej Preussen genom Berliner-perspektivet. Han persiflerar Berlinerboarnes jagt efter "Wiz," deras pruderi, stelheter i det enskilda lifvet och ett bemödande att lysa med en bildning, som gör umgänget twunget och längtifränt behagligt. Den närvarande preussiska regeringens owlja mot en speculativ ristning förnekas principen för det framkridande, som hit-tills förskaffat Preussen ett större inflytande i Tyskland. Den företrädesvis stora wigt som tillägges soldaten, gör Preussen wäl mycket till en militär-stat, och lemnar ändå en osäker borgen för framtidens tryghet. Förf. utläter sig öfver Provincialständerna och det ringa omfåget af deras myndighet; visar huru domstolarna wäl mycket neutraliseras genom kabinettsordres, att adeln företrädesvis gynnas, och att, oakadt de med rätta prisade undervisningswerken, bondståndet deraf dragit föga fördel, och att detta stånd hwarken i kunskaper eller sjelfständighet kan jämföras med svenska bönderna. Mycket häraf kan ega sin riktighet, och likväl finnes anledning till att lyckönska

Preussen, som eger en så kraftfull styrelse och en förtjänstfull verksamhet hos de bildade klasserna, som åsyftar något annat och bättre, än att genom smäcktigt fronderi paralysera regeringens krafter. Öfver det uppsagade examensväsendet i Preussen och Württemberg yttrar Förf. tänkvärda ord.

Interessanta underrättelser lemnas om tyska Universiteterna, theaterns tillstånd och målningsgallerierna. Förf. är ingen wän af Bayern och den catholska propagandan, anser konstudierna och den konstnärliga productionen i detta land för mycket beroende af konungens mäcenatsinne och lifstid, för att vara försäkrade om en längre framtid; förflytar många af Münchens nybyggnader för härminningar af en föråldrad medeltidssmak, men erkänner det förtjänstfulla hos den målarskola, som representeras af Cornelius och hans lärjungar, särdeles såsom en reaction mot lefen med en blott formskönhet, såsom ett sträfwande efter ett verkligt innehåll, om än detta innehåll ej kan anses vara wunnet på ett sätt, som tillfredsställer andens fordringar genom ett friare och mera utbildadt medvetande.

Rhenländerna besöktes, och Förf. redogör i fortet för intrynken af de föremål, som mött honom på resan. Å ena sidan kan man säga, att han reser mycket hastigt, och endast i förbifarten astecknar sina vär, men å andra sidan slippa vi en tröttande redogörelse för alla positionerna. Läsfaren får en väl ordnad öfversikt af det hela. Alla smäsafer trängas tillbaka och wissa allmänna synpunkter beherrskar framställningen. Widlyftigare noticer finnas i andra resor, som för öfrigt äro wida fattigare på innehåll, än den teckning, som här anmäles.

C—m.

#### Swensk Literatur under Juli månad:

**Theologi:** L. Landgren, Om grunderna för Bibelns utläggning. Med hänsyn till dagens theolog. skrifter. 16 ff. — Melin och Bring, Theol. Quaralskrift, 1842, 2:dra häft. — H. M. Melin, Predikan vid Stånska Prestfältskapets Sammanträde i Lund den 29 Juni 1842. 8 ff. — J. Åström, Handbok i den theol. Literaturen, för Studerande och yngre Embetsbröder. Trenne Delar i ett band. 1: 40. — J. P. Wahlin, Valda verser utur Psalmboken, till bruk för skol- och nattvardsungdom, 12 ff. — Tellström, förste Swenske Missionären i Lappland. Femte bifogade underrättelser om Engelska missionen i Stockholm; af G. Scott. 16 ff.

**Juridie:** J. C. Lindblad, Läran om bewisning inför rätta, enligt Sveriges Lag, med fästad uppmärksamhet ej

mindre på Sveriges gamla Lagar och nya Lagförslaget, än och för fremmände Lagstiftningar och Lagförslag. 1: 16. — Juridiskt Arkiv, utg. af C. Schmidt, 12 Bandets 2:dra häft.

**Filosofi:** Israel Swässer, Om Äktenskapet. 2:dra tillöpta uppl. 40 ff. — Astryck ur samma bok (Den lättfattligare delen) 16 ff. — C. M. J. Petrelli, Tankar om mänskligas tillstånd efter döden. Bidrag till Eschatologien. 24 ff.

**Filologi:** Lamartine, Voyage en Orient 1832—33, Sammandrag i ett band, med upplysande noter af historiskt och grammatiskt innehåll samt tillagd fullständig ordbok, bearbetadt till bruk vid Underwissningswerken af C. N. Öhrlander. 1: 40.

**Pädagogie:** Chr. Schmid, Timotheus och Philemon. Historia om två kristna twillingbröder (5:e häft. af Bibl. för Barn och Ungdom) 16 ff. — Knut Geyer, Bidrag till Historien om Konung Carl XI:s uppföstran. Akad. Afhandl.

**Historia och Geografi:** De la Gardiska Archivet. 16:de Delen, innehållande Handlingar och upplysningar rörande K. Fredrik I:stes regeringstid, jemte ett Bihang, upptagande (i utdrag) Originalskrifterna från Medeltiden på Löberöds Bibl. Utg. af P. Wieselgren. 1: 16. — J. H. Schröder, Incunabula artis typographicæ in Svecia. Akad. Program. — Beskrifning öfver Götha Kanal och dermed förenade sjöar. 3 R:dr. — Karta öfver Westerås Län. Utg. af Topogr. Corp sen. Grav. i koppar. 3: 16.; dito på sten 1: 16. — Topogr. och statist. uppgifter om Westerås Län. 32 ff. — Sundler, Jorden, 45:te häft. 32 ff.

**De svenska Wetenskaperna:** Historisk-Romantiska Berättelser af Hertiginnan af Abrantes. Öfvers. 1: 16. — Två Herrar och en Narr, Universitets-Skisser af Carl v. Beijer. 32 ff. — Guvernanten af Lady Blessington, 3—5 (fista) hh. (46—48 hh. af Läsf-Bibl. 1841—42) 24 ff. — Pensions-Wännerna. Berättelse af DD. 2 Delar (3:de arbetet af Kabin. Bibl. 1842) 1: 8. — Med en bit blyerts. Blandade utkast af Orvar Odd. 1: 8. — På ångbåten. Samling af valda noveller i Swensk öfversättning af J. B. C. 1 R:dr. — Eug. Sue, Konsten att behaga, 1 h. (49. häft. af Läsf-Bibl. 1841—42 års samling) 8 ff. — Sam. Ödman, Hågkomster från Hembygden och Skolan. 3:de uppl. 24 ff. — Homers Ilias från Grekiskan af Tranér. 2:dra uppl. 24 ff.

**Sköna Konst:** Panorama de Stockholm, par C. J. Billmark. 8 R:dr. — Gustaf Adolfs minnesvärd vid Lützen. Lithographi. 12 ff. — Swenska Konungar och deras tidehvarf, 35. häft. 2 R:dr. — Från Stockholm till Göteborg. 8:de häft. 1 R:dr. — Djänsstycken för tre och fyra jägarhorn. Componerade af Anton. 2 R:dr.

**Naturvetenskaperne:** Jac. Berzelius, Årsberättelse om framstegen i Kemi och Mineralogi, afg. d. 31 Mars 1842. 2: 16. — Register öfver de af Kongl. Wetenskaps-Akademien utgifna årsberättelser i Fysik, Kemi, Mineralogi och Geologi, f. åren 1821—40, af Dr. N. J. Berlin. 24 ff. — J. Ångström, Dispositio Muscorum in Scandinavia hucusque cognitorum. 16 ff. — S. Nilsson, Skandinavisk Fauna. 3:de

Delen: Amtshöfta. 40 ff. — J. W. Zetterstedt, Diptera Scandinaviae disposita & descripta. Tom. 1. 2: 16.

**Medicin:** Ph. Alfort, Handbok för Brunnsgäster. 2:dra häft, 32 ff. — G. Eriksson, Om kallt vattens dietiska användande och den Priessnißka Curmethoden, anteckningar för läkare och bildade icke-läkare. 1 N:dr. — M. Huf, Summarisk Nedogörelse för den elinsta undervisningen jemte sjukvården å Kongl. Serafimer-Lazaretts afdeling för inwärtes sjukdomar under loppet af år 1842. — Th. Helm, Monographie öfwer Puerperal-Sjukdomarne. Öfvers. af J. Hjorth. 32 ff. — En äldre Läkares anteckningar om mänskans föda, jemte tabellariskt uppgift å medeltiden för Matmålningen, i enlighet med Dr: Beaumonts experimenter. 8 ff. — Helsevännen. En Tidsskrift om Vatten och Andan såsom mänskans bästa läkemedel, utg. af Dr S. O. Lagerberg. 12 ff.

**Veterinär-wetenkap:** P. C. Abildgaard, Den pålitlige Häst- och Boskapsläkaren. Öfvers. 2:dra uppl. 20 ff.

**Ekonomi och teknologi:** Edelwärds Tidsskrift för Landstamna- och Kommunal-Economien. 6:e häft. — Handbibliothek i Trädgårdstöfseln, 8:e häft. (Slutande 1:sta Bandet, som innehållar Blomsterstöfseln med 4 plancher.) 20 ff. — Gustafwa Schartau, Färgning med inhemska växter på ylle, bomull och linne, m. m. 36 ff.

**Blaudade ämnen:** Frey, Tidsskrift för wetenskap och konst. 1842, 3:de häft. — Alla priserna i Banco.

Såsom prof på huru stora mästares tavlor blifwa betalda, kan anföras att på en målningsauktion i Maj förr. år uti London, hvilken auktion inbragte mer än 28,000 Pund (omkring 560,000 N:dr Sw), den gode herden af Murillo gick till 3045 Pd (omkring 60,900 N:dr Sw) och densammes Jo-hannesbarn till 2,100 Pd (omkring 42,000 N:dr). Den förstnämnda tavlan köpte Baron Lyonel Rothschild, den sednare engelska nationalgaleriet. — I Gent såldes sommaren 1840 Hr Schamp d'Aveschoot's föna målningssaleri. Deribland betaltes ett flandritiskt landskap med några figurer af D. Teniers med 14,600 francs, Rembrandts porträtt i armenist kostym med en hund vid sidan, målat af honom sself, med 16,700 francs, den helige Benedicti underwerk af Rubens med 25,700 francs. — Vid försäljningen af Grefwe de Perregauds målningssamling, bestående af 69 utvalda tavlor, gick förfäljningssumman till 441,628 francs (öfver 330,000 N:dr Sw). Härav betaltes spionen af P. Wouvermans med 35,100 francs, affestedet på jagten af A. van der Velde med 26,850 francs, tåget genom ett vad af Karel du Jardin med 26,300 francs.

**Pris-på autographa.** En pergamentsurkund med Shakespeares underskrift, daterad d. 10 Mars 1612, betaltes på en offentlig auktion hos Hr Evans i London d. 24 Maj 1841 med 155 guineer (omkring 3,200 N:dr Sw). Ett wida bättre konditioneradt och fullständigare autographum af Shakespeare, som för närvärande befinner sig i brittiska museum,

inköptes för några år sedan för 100 pund. — En egenhändig skrifvelse af Garrick såldes på samma auktion hos Evans för 3 pund 5 sh. — I Leipzig blev på en auktion som hölls 13 Jan. — 15 Febr. innearande år, en billett af Washington (5 rader af år 1778) betalt med 11 Thlr 13 Ngr., en underrskrift af Mazeppa med 10½ Thlr., några rader af slutet af en skrifvelse från Th. Kosciuszko (dat. Wien 1815) med 7 Thlr. 17 Ngr., en quittens af Bugenhagen (5 rader af år 1555) med 2 Thlr. 1 Ngr., en kort skrifvelse från Boerhave med 2 Thlr. 4 Ngr., en d:o från Linné med 3 Thlr. 12 Ngr., en underskrift af Fredrik Wilhelm I. af Brandenburg (den store Kurfürsten; urkund af år 1653) med 2½ Thlr. en d:o af Fredrik Wilhelm II., sedermora förste Konung af Preussen (urkund af år 1699) med 2 Thlr 11 Ngr. o. s. w.

Bland nyaste utkomna skrifter i Danmark: Originaler: De erysipelite ambulanti. Disputats af C. E. Jenger. 1 Nbd. 32 f. i Commission hos Neitzel. — Commentar over Pauli Pastoralebreve af Biskop Dr. N. Møller. 1 Nbd. 24 f. Neitzel. — Populaire foredrag over Hegels objective Logik af Mag. art. A. P. Adler. 1 Nbd. Neitzel. — Niels Juul af H. G. Garde udg. af Trykkeselskabet. 28 f. — Danmark, et malerisk Atlas. 4:de Heste. 48 f. Bing. — Oehlenschlägers Tragoedier. Godkibobsudgave. 6:te Bind. 1 Nbd. — Flyvende politiske Blad Nr 3 af D. G. Monrad. 48 f. Neitzel. — Folk, Publicum, offensig Menig. Af Grimur Thomesen. 16 f. Wahl.

I Holland har utkommit öfversättning af Gr. Sparres Adolf Findling och Fred. Bremer's Grannar. — Nedan i sist Maj annonserades tyska öfversättningar af Almqvists Gabriele Mimano och samme förf:s "Die Smaländischen Frauen" (behandlad "nach den Aushängebogen des noch nicht erschienenen Originals"). — Att i danska bladet Fædrelandet den 31 sist. Juli 5:te delen af Crusenstolpes Morian ansörs såsom utkommen i danskt öfversättning, måtte väl vara ett tryckfel.

I Strassburg ristar man sig med isper till den derstädes nästkommande 28 September begynnande wetenskapliga kongress. Professor Hepp, presiderande general-sekreterare vid den blifvande sammankomsten, leder förberedelserna. Nedan hafwa omkring 670 lärde män antecknat sig såsom tillstådestommende. Af bekanta namn från Tyskland befina sig bland detta antal Bähr och Mittermaier från Heidelberg, Fichte från Bonn, Welcker från Freiburg, Oken, senatorn v. Heydn från Frankfurt a. M., C. E. Hoffmann och baron v. Wedekind från Darmstadt, director v. Schadow från Düsseldorf.

N:o 27 af denna Tidning utgivnes Lördagen d. 20 Augusti.

Lund, tryckt uti Berlingska Boktryckeriet, 1842.

